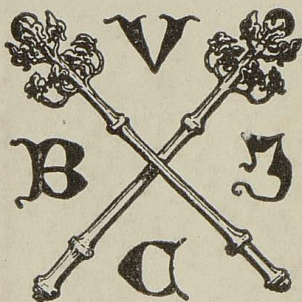




hal.komp  
42796

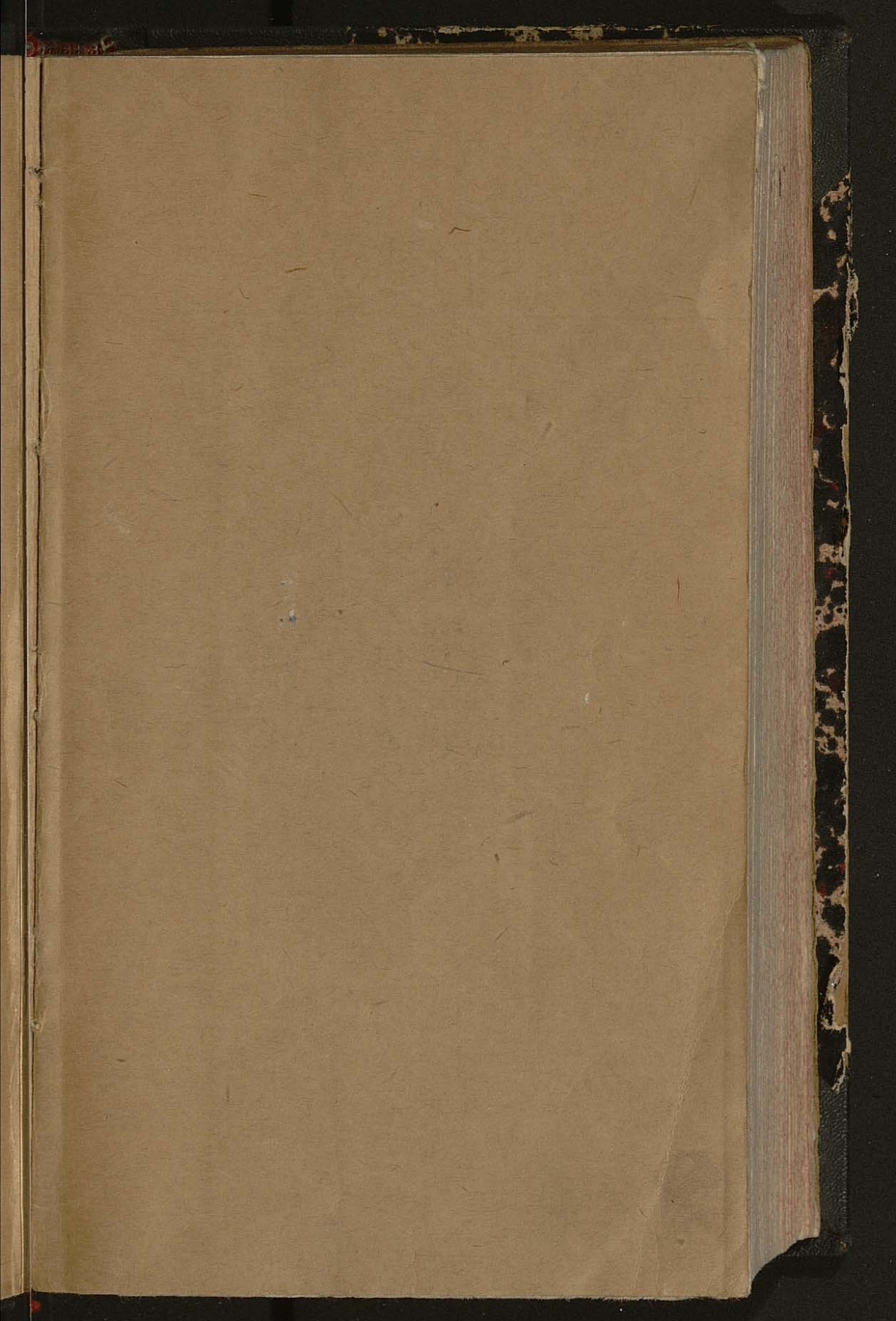
Mag. St. Dr.

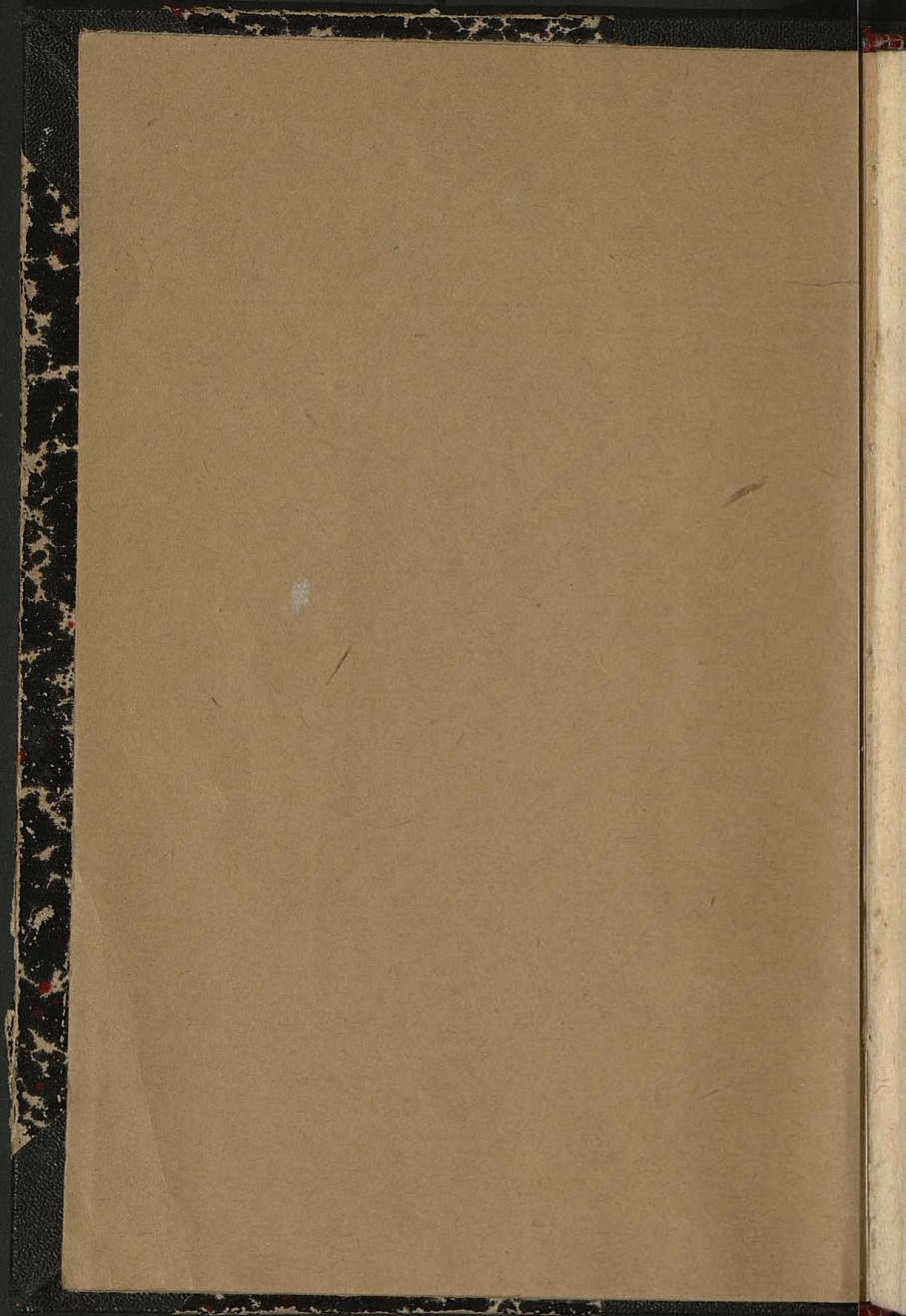
P



42796

1





1588. A. 831.

# W S T Ę P

D O F I Ż Y K I

DLÁ SZKÓŁ NARODOWYCH.

---

Bez oprawy Zł. 1 gr. 15.

---

**DZIEŁO**, *Wstęp do Fizyki*, przez J. P. HUBE Dyrektora Nauk w Korpusie Kadeckim po Łacini napisané, a przez J. X. Koca Profefsora Fizyki, na Polski ięzyk przełożone, przez Towarzystwo do Xiąg Eleméntarnych roztrząsioné, Szkołóm Narodowym do użyciá, podług przepisów naszych podaiemy. W Warzawie d. 9. Maia, Roku 1783.

JGNACY Xzê MASSALSKI Bisk: Wiléński Prezydent.

MICHAŁ Xzê PONIATOWSKI Bisk: Płoc: Koad: Krak:

MACIÉY PORÁY GARNYSZ Bisk: Chełmski.

AUGUST Xzê SUŁKOWSKI Wojewoda Poznański.

STANISŁAW POTOCKI Wojewoda Ruski.

ANDRZÉY MOKRONOWSKI Wojewoda Mazowiecki.

JOACHIM CHREPTOWICZ Podkanclerzy W. X. Litt:

MICHAŁ MNISZECH Marszałek Nadworny Litt:

JGNACY POTOCKI Pisarz W. W. X. Litt:

ADAM Xzê CZARTORYSKI Generál Ziem Podolf:

STANISŁAW Xzê PONIATOWSKI Gen: Lieut: W. K

ANDRZÉY ZAMOYSKI Kawal: Ord: Orła Białého.

# W S T Ę P

DO F I Z Y K I

DLĄ SZKÓŁ NARODOWYCH

*pięrcwszy róz wydany*

R. P. 1783.

---

Bez oprawy Zł. 1. gr. 15.

---

*J. P. Huber*



W K R A K O W I E

---

w Drukarni Szkoły Głównéy Koronnéy.

DZIEŁO, *Wstęp do Fizyki*, przez J. P. HUBE Dyrektora Nauk w Korpusie Kadeckim po Łacinie napisane, a przez J. X. Koca Professora Fizyki, na Polski język przełożone, przez Towarzystwo do Xiąg Elementarnych roztrząsione, Szkołóm Narodowym do użycia, podług przepisów naszych podaiemy. W Warszawie d. 9. Maia, Roku 1783.

IGNACY Xzę MASSALSKI Bisk: Wileński Prezydent.

MICHĄŁ Xzę PONIATOWSKI Bisk: Płoc: Koad: Krak:

MACIĘY PORĄY GARNYSZ Bisk: Chełmski.

AUGUST Xzę SUŁKOWSKI Woiewoda Poznański.

STANISŁAW POTOCKI Woiewoda Ruski.

ANDRZĘY MOKRONOWSKI Woiewoda Mazowiecki.

JOACHIM CHREPTOWICZ Podkanclerzy W.X. Litt.

MICHAŁ MNISZECH Marszałek Nadworny Litt.

IGNACY POTOCKI Pisasz W. W. X. Litt.

ADĄM Xzę CZARTORYSKI Generał Ziém Podols:

STANISŁAW Xzę PONIATOWSKI Gen: Lieut: W. K.

ANDRZĘY ZAMOYSKI Kawal: Ord: Orła Białego.

42796



# SŁOWNICZEK FIZYCZNY.

Bięg	<i>Motus, cursus.</i>
Bięg jednostayny	<i>Motus uniformis aequabilis.</i>
Bięg un	<i>Polus.</i>
Blonka siatkowá	<i>Retina.</i>
Bryła	<i>Solidum.</i>
Bytność	<i>Existentia.</i>
Ciało ciekłe	<i>Corpus fluidum.</i>
Ciągły	<i>Ductilis.</i>
Cieczá	<i>Liquor.</i>
Ciemnica	<i>Camera obscura.</i>
Ciemnica nositelná	<i>Camera obscura portatilis.</i>
Ciężkomięrz	<i>Barometrum.</i>
Ciężkość gatunkowá	<i>Specifica gravitas.</i>
Cypel lub przyłádek	<i>Promontorium.</i>
Czas średni	<i>Tempus medium.</i>
Cząstki obce	<i>Partes heterogeneae.</i>
Część błonki czarniawá	<i>Chorois.</i>
Dotykálny	<i>Tangibilis.</i>
Dowodliwy	<i>Probabilis.</i>
Drganie	<i>Vibratio.</i>
Drobieńie	<i>Rarefactio.</i>
Drobnowid	<i>Microscopium.</i>
Drugdy (czasem)	<i>Paralaxis.</i>
Dwugład	<i>Actio.</i>
Działanie	<i>Color.</i>
Farba	<i>Manometrum.</i>
Gęstomięrz	<i>Flexilis.</i>
Giętki	<i>Radius principalis.</i>
Główny promień	<i>Stella polaris.</i>
Gwiazda biegunowá	<i>Stella fixa.</i>
Gwiazda nieruchomá	<i>Stella culminat.</i>
Gwiazda góruie	<i>Constellatio.</i>
Gwiazdozbiór	

Jedno

SŁOWNICZEK FIZYCZNY.

Jednofarbny	<i>Unius coloris.</i>
Kierowanie biegu	<i>Directio motus.</i>
Kłey ognisty	<i>Petroleum lub asphaltum.</i>
Krzywodrożny	<i>Curvilineus.</i>
Kula wydrożoną	<i>Sphaera caeva.</i>
Latarnia czarnoxięzká	<i>Lucerna magica.</i>
Łámanie się światła.	<i>Refractio luminis.</i>
Miąszość	<i>Massa.</i>
Mierniczy	<i>Geometra.</i>
Miesiąc dobieżny	<i>Mensis synodicus.</i>
Miesiąc obieżny	<i>Mensis periodicus.</i>
Nadgłownik	<i>Zenith.</i>
Nieprzenikły	<i>Impenetrabilis.</i>
Nieprzenikłość	<i>Impenetrabilitas.</i>
Obieg	<i>Periodus.</i>
Obieg obieżny	<i>Revolutio periodica.</i>
Oczná żyła	<i>Nervus opticus.</i>
Odbicie	<i>Refractio.</i>
Oddział	<i>Separatio.</i>
Odległość ogniskowá	<i>Distantia focalis.</i>
Ogniomierz	<i>Pyrometrum.</i>
Ognisko	<i>Focus.</i>
Opor, odpor	<i>Resistentia.</i>
Opoźnienie biegu	<i>Retardatio motus.</i>
Oś	<i>Axis.</i>
Para	<i>Vapor.</i>
Pas	<i>Zona.</i>
Pas umiarkowany	<i>Zona temperata.</i>
Pas w bok-słoneczny	<i>Zona temperata frigida.</i>
Pas w prost-słoneczny	<i>Zona torrida.</i>
Pas zimny	<i>Zona frigida.</i>
Pád	<i>Impetus.</i>
Piérwiástkowá farba	<i>Color primitivus.</i>
Pionowy	<i>Verticalis, perpendicularis,</i> Płasko-

SŁOWNICZEK FIZYCZNY.

Płasko-wypukły	<i>Planoconvexus.</i>
Płynny	<i>Fluidus.</i>
Podzielność	<i>Divisibilitas.</i>
Poiedynczy	<i>Simplex.</i>
Pokład	
Południk	<i>Meridianus.</i>
Pompa powietrzna, Po- wietrzociąg	<i>Antlia pneumatica.</i>
Popielenie	<i>Incineratio.</i>
Postrzegacz	<i>Observator.</i>
Powiekowe żyły	<i>Ligamenta ciliaria.</i>
Powierzchnia	<i>Superficies.</i>
Powietrzokrąg	<i>Atmosfera.</i>
Próg	<i>Cataracta.</i>
Promyk światła	<i>Stamen luminis.</i>
Przeciw położenie	<i>Oppositio.</i>
Przedmiot	<i>Obiectum.</i>
Przeziernik	<i>Tubus opticus.</i>
Przycień	<i>Penumbra.</i>
Przyspieszanie biegu	<i>Acceleratio motus.</i>
Rocznokrąg	<i>Ecliptica.</i>
Rogowy	<i>Corneus.</i>
Równia, równowaga	<i>Equilibrium.</i>
Równik	<i>Aequator.</i>
Równoleżnik	<i>Parallellus.</i>
Równowazenie	<i>Libratio, libellatio.</i>
Równoważność	<i>Equilibritas.</i>
Rozciąg	<i>Volumen.</i>
Rozmiar	<i>Moles.</i>
Rozszerzanie	<i>Dilatatio.</i>
Ruch	<i>Motus.</i>
Ruchomość, ruchość	<i>Mobilitas.</i>
Rurki spółkujące	<i>Tubi communicantes.</i>
Scisłość	<i>Compressibilitas.</i>

Silniá

S Ł O W N I C Z E K F I Z Y C Z N Y .

Silniá	<i>Machina.</i>
Siła ciężenia	<i>Vis gravitatis.</i>
Siła spoienia	<i>Vis cohesionis.</i>
Słup	<i>Columna.</i>
Soczówka	<i>Lens.</i>
Soczówka kryształowa	<i>Lens crystallina.</i>
Sprężystość	<i>Elasticitas.</i>
Szodek	<i>Centrum.</i>
Stopa sześcienna	<i>Pes cubicus.</i>
Stosunek	<i>Ratio.</i>
Strefa	<i>Clima.</i>
Styczny	<i>Tangens.</i>
Suchożyła	<i>Nervus.</i>
Szadz , lub szron , lub biały mróz	<i>Pruina.</i>
Szerokość miejsca	<i>Latitudo loci.</i>
Szkiełko palące	<i>Speculum ustivum.</i>
Tarcie	<i>Attritus.</i>
Towarzysze planety	<i>Satellites planetae.</i>
Trąba uszna	<i>Tubus phonicus.</i>
Twardawy	<i>Soleroticus.</i>
Wstęp słońca	<i>Declinatio solis.</i>
Warsta	<i>Stratum.</i>
Wapnienie	<i>Calcinatio.</i>
Wędrownik	<i>Peregrinans (voyageur.)</i>
Węzeł xiężyca	<i>Nodus lunae.</i>
Węzeł wstępny	<i>Nodus ascendens.</i>
Węzeł zstępny	<i>Nodus descendens.</i>
Wężokrętná droga	<i>Helix.</i>
Wiatromierz	<i>Anenometrum.</i>
Widnokrąg	<i>Horison.</i>
Widnokrąg myślny czyli prawdziwy	<i>Horison rationalis.</i>
Widnokrąg pozorny	<i>Horison apparens.</i>

Wil-

SŁOWNICZEK FIZYCZNY.

Wilgociomierz	<i>Hygrometrum.</i>
Wklęsły	<i>Concavus.</i>
Włokno	<i>Filamentum.</i>
Wodnowzorczysty	
Wpadający	<i>Incidens.</i>
Wprostpołożenie	<i>Syzygia.</i>
Wprostpostępowanie	<i>Ascensio recta.</i>
Wylów, odlew	<i>Fluxus, refluxus.</i>
Wyniesienie równika	<i>Elevatio Aequatoris.</i>
Wypukły	<i>Convexus.</i>
Wyziew (morza)	<i>Exhullatio, vapor.</i>
Wzbieranie i opadanie	<i>Aestus maris.</i>
Zaćmienie całkowite	<i>Eclipsis totalis</i>
Zaćmienie środkowe	<i>Eclipsis centralis.</i>
Zapalny	<i>Inflammabilis.</i>
Zatok morza	<i>Simus.</i>
Zastonienie gwiazd	<i>Occultatio stellarum,</i>
Ziemia ciągła	<i>Continens.</i>
Zywiot	<i>Elementum.</i>
Zwierzyniec niebieski	<i>Zodiacus.</i>
Zwir czyli piasek gruby	
Zwrotnik	<i>Tropicus.</i>



Błędy

## Błędy istotné do poprawy w Wstępie do Fizyki.

### ROZDZIAŁ VI. §. II.

- S  
S  
S —Karta 106. wiersz 11. czytaj: z morza *Atlantyckiego do śródziemnego*, na miejscu: z morza *środoziemnego do Atlantyckiego*.  
S  
S —Kar. też wiersz 14. czytaj: do morza *Atlantyckiego*, na miejsce, do morza *śródziemnego*.  
S —Kar. też w. 15. czytaj: *morze śródziemne*, na miejscu: *morze Atlantyckie*.  
S —Kar. też w. 16. czytaj: do morza *Atlantyckiego*, na miejsce: do morza *śródziemnego*.  
S —K. też w. 19. czytaj: w morzu *środoziemnym*, niż w *Atlantyckim*, na miejscu: w morzu *Atlantyckim*, niż w *środoziemnym*.  
S —K. też w. 20. czytaj: *środoziemnego*: na miejscu: *Atlantyckiego*.  
S —K. też w. 22. po słowie *znayduie*, zrobić peryód. resztę zaś zmazać aż do słów: niż do *Atlantyckiego*, w wierszu 26.  
7 —K. też wiersz przedostatni, czytaj: *morze Atlantyckie oliwą, środoziemne zaś*, na miejscu: *morze środoziemne oliwą, Atlantyckie zaś*.  
7 —Karta 107. w. 17. czytaj: *środoziemnego*, na miejscu: *Atlantyckiego*.  
7 —K. też w. 19. czytaj: *Atlantyckiego*, na miejscu: *środoziemnego*.  
7 —K. też w. 20. czytaj: *środoziemne*, na miejscu: *Atlantyckie*.  
7 —K. też w. 21. czytaj: *Atlantyckiego*, na miejscu. *środoziemnego*.  
7 —K. też w. 26. czytaj: *środoziemnemu*, na miejscu: *Atlantyckiemu*.  
7 —K. też w. 27. czytaj: do *środoziemnego*, na miejscu: do *Atlantyckiego*.

OMYŁKI

Kar

2

15

49

53

59

59

60

63

67

68

69

75

83

118

126

128

149

166

170

171

175

176

183

183

189

190

# OMYŁKI DRUKOWÉ.

Karta :	Więrsz :	Omyłka :	Popraw :
2.	27.	Niémieć	Niémiec
15.	12.	pomeszané	pomieszané
49.	31.	przeciagniówéy	przeciagnionéy
53.	25.	nad iednéy	na iednéy
59.	10.	na potém	potém
59.	14.	lecz ich	lecz ié
60.	3.	a biegu	o biegu
63.	3.	kulę wydrażoną	kulę wydrożoną
Ténże sám błąd na kar: 63. w. 13. na k. 344. w. 16. na k. 348. w. 16. na k. 348. w. 27. na k. 348. w. 31.			
67.	24.	na Równika	na Równik
68.	20.	promiěnía na iéy Równika	promiěníe na iéy Równik
69.	4.	stawiać kulę na ukos	stawiając kulę na ukos
75.	2.	grugiem	drugiem
83.	22.	większem	węższem
118.	17.	§. 34.	§. 24.
126.	30.	strony	stróny
128.	6.	suszu	suszy
149.	25.	plywaięcogo	plywaięcogo
166.	20.	deždze	dždze lub deszcze
170.	10.	popobné	podobné
171.	17.	w zimię	w zimie
175.	2.	ziembnąc	ziębnać
Ténże sám błąd iest na kar. 176. w. 3. na k. 187. w. 11. na k. 210. w. 13.			
176.	6.	w nią	w nią
183.	9.	Cdyby	Gdyby
183.	28.	tychże	tychże
189.	5.	wie e	wielé
190.	22.	srzebrém	śrebrém

Ténże

Karta : *Więrsz* :

*Omyłka* :

*Popraw* :

Ténże bład iest na k. 194. w. 16.			
191.	2.	trocha	trochy
194.	16.	wzmiánkowẽ	wzmiánkowanẽ
195.	15.	kraiach.	kraiach,
195.	29.	ieźeli	ieźeli
196.	1.	iesii	ieśli
197.	13.	ggy	gdy
200.	18.	ze	że
Ténże bład na k. 304. w. 5.			
208.	16.	ciecze	cieczã
210.	13.	zapyniã	
211.	16.	przez niã	przez nię
212.	24.	zewsãd	zewsãd
213.	13.	mogłõ.	mogłõ;
214.	25.	rorki	rukki
215.	4.	zamknię a	zamknięta
221.	27.	szypko	szybko
223.	6.	gdy dopiẽro mó- wimy	gdy mówimy
228.	26.	Lrólewcu	Królewcu
265.	8.	punçtus	punçtum
268.	2.	(cornea,)	(cornea.)
268.	17.	wchodzi, do oka.	wchodzi do oka.
270.	11.	nie	nię
272.	6.	podoboe	podobné
280.	14.	ale nawet i cię- mné światłõ	ale nawet i cię- mné, światłõ
291.	2.	nów	nów
294.	23.	naszã	naszẽ
213.	8.	pokazuie	pokazuie
321.	3.	famém	samém
322.	11.	iekié	iakié
325.	21.	dzidwa	dziwnã
325.	28.	ieśli	ieśli

Karta :	Więrsz :	Omyłka :	Popraw :
334.	13.	trefunkiém	trafunkiem
334.	15.	od	do
334.	30.	wzdaie	wydaie
335.	6.	być	bydź
342.	8.	prostá	pustá
351.	27.	bardø	bardzo
352.	28.	powietrznokręgu	powietrzokregu
		Ténże błąd jest na k. 380. w. 29.	
358.	6.	mozra	morza
358.	9.	wydy	wody
365.	33.	podnoszenia się ;	podnoszenia się ,
366.	29.	drutu	drótu
		Ténże błąd na k. 367. w. 3. na k. 367. w. 25. na k. 374. w. 25.	
380.	11.	Cdy	Gdy
390.	10.	twierdzić	twierdzić
390.	17.	niskończenie	nieskończenie
398.	15.	bytność	bytności
398.	26.	które	która
400.	14.	náylekcewszy	náylekszy



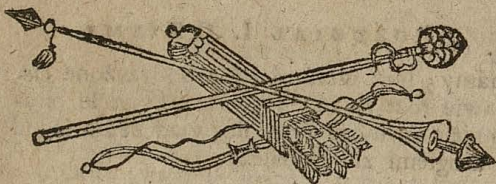
ZBIÓR

# ZBIÓR ROZDZIAŁÓW.

- Rozdział I. O Ziemi w ogólności.
- Rozdział II. O Podziale Kuli ziemskiej.
- Rozdział III. O Porach Roku.
- Rozdział IV. O różnej długości dni.
- Rozdział V. O Rzekach.
- Rozdział VI. O Morzu.
- Rozdział VII. O Wodzie.
- Rozdział VIII. O Wiatrach i Obłokach.
- Rozdział IX. O Powietrzu w ogólności.
- Rozdział X. O sile sprężystości w Powietrzu.
- Rozdział XI. O świetle.
- Rozdział XII. O Słońcu, Księżycu i Gwiazdach.
- Rozdział XIII. O ciepłe od Słońca.
- Rozdział XIV. O ciepłe w powszechności.
- Rozdział XV. O ogólnych własnościach ciał.
- Rozdział XVI. O Ruchu w powszechności.



głos  
lecz  
stkie  
ktob  
chni  
mów  
piér



# W S T Ę P

## DO FIZYKI

### R O Z D Z I A Ł I.

#### O Ziemi w ogólności.

##### §. I.



Owierzchnią ziemi, ile ją Powierzchnią ziemni zię. okiem obić możemy, mi wyda- bądź na morze, bądź mi wyda- na obszerną ładę rozle- ie nam się być pią- ską,

głość oglądając, wszędzie nie okrągłą, lecz płaską nam się wydaie. Z tem wszyscyem mniej uważnie tenby sobie postąpił, ktoby według samego oka, całą powierzchnią ziemi poczytał za płaską. Ogólnie mówiąc, o przyrodzeniu żadney rzeczy z pierwszego na nią weyźrzenia, sądzić nie

A

má.

mamy; lecz własności ięj postrzeżone ciekawie roztrzątać, doświadczeń wiele około nich czynić, i fame doświadczenia iedne z drugiemi znoić należy.

### §. 2.

Ale stad  
nie następu-  
ie, że cała  
powierz-  
chnia ziemi  
jest płaską.

Przeto bádáymy pilnie, jeśli powierzch-  
chnia ziemi nie może bydź okrągłą, cho-  
ciάζ cząstka ięj, na którą poglądamy, wy-  
daie nám się bydź płaszczyną. Jak zaś ta  
cząstka nám widzialná względem całkowi-  
tęj powierzchni ziemi jest fczupłą; na-  
przód obáčzmy. Gdyby kto, będąc w Sy-  
cylii, stanął na wierzchołku góry Etny;  
uyżrzałby całą Sycylią, Malte wyspę, zna-  
czną część Kalabrii, i morzá pomiędzy té-  
mi mieyscami pośrzednie. Stowém, uy-  
żrzałby to wfzysłko, coby tylko znajdowa-  
ło się naokoło w odległosciach mil blisko  
30. Niemieckich. Tegoby doświadczył,  
któby wstąpił na Etnę górę, która między  
náywiękzfzemi w Europie sprawiedliwie ra-  
chowac się może: lecz, gdyby z mnieyfzey  
wysokosci poglądał, ledwieby o milę doy-  
żrzał. Patrząc z pierwfzey nawet wyso-  
koscí, to jest, z wierzchołka góry Etny,  
nie widziałby ani Francyi, ani Hiszpanii,  
ani Niemiec, ani Polski, i. t. d. stowém  
wiele Kraiów, Królestw, morzá, wcaleby  
mu niewidzialne zoftaly. Przeto nalezycie  
wnosimy, iż część okregu ziemskiego pod  
oko podpadaiąca, jest bardzo mała wzglę-  
dem powierzchni ziemi całkowitz. Ja-  
kimże

kimże sposobem z kawałka powierzchni ziemi, poznać można powierzchnią całkowitą? każdemu wiadomo jest, że łuk koła z linią prostą w jednym punkcie stykający się, tym mniej od styczney różni się; im jest mniejszy: owszem tak mały bydyż może, iż różnica między nim i styczną, co do oka, wcale zniknie. Taż sama prawda, má miejsce nietylko gdy łuk koła, lecz nawet gdy jakiegokolwiek krzywości cząstkę bierzemy, a przeto i do powierzchni ziemi należycie się stosuje: która chociaż okrągła jest; przecież tak mała cząstka iey pod oko nasze podpada zawsze, iż tey okrągłości nie postrzegamy.

## §. 3.

Nie dosyć ieszcze na tém, co się mówiło, ważny głębię doświadczenia przywiedzioné. Dalej widzieć można z wierzchołka Etny, niż z innéj góry pomniejszey, a z pomniejszey więcej widzieć możemy, niż stojąc na równinie. Im wyżey na górę wstępujemy, tym daley wzrokiem siegamy. Nadto wierzchołki gór wyniosłych w znaczniejszych odległościach widzieć się nám dają, niż mniejszych: toż mówić o wieżach i domach miały, do których się zbliżamy. Wzmiankowana różność w zoczeniu mogłaby znajdować się, gdyby cała powierzchnia ziemi była płaszczyzną? Jzaliibyśmy natenczas najodleglejszych miejsc wzrokiem nie siegali?

Doświadczenia,  
przez które okazuje się, że powierzchnia ziemi jest okrągłą.

#### 4 ROZDZIAŁ I. O ZIEMI

zwłaszcza na morzu, (gdzie do widzenia nadal żadney nie ma przeszkody.) Jeżeli byśmy nierównie daleko powinni dojrzyć z wierzchołków gór, iak i na równinach stojąc? Przeciwnie zaś dzieie się: gdyż cokolwiek nad powierzchnią morza wyniesione nie jest, tego w odległości większey nad pół mili dojrzyć trudno. Stąd dobrze wniesć można, że powierzchnia tak ziemi, iako też morza, nie jest płaszczyną: gdyż wszystko, cośmy o różności zoczenia przywiedli, inaczey wyłożone należycie być nie może, chyba przez okragłość powierzchni ziemi. Położmy bowiem, że B, D, C, (fig. 1.) oznaczają część kolistą powierzchni ziemi, na B, niech będzie rzecz do widzenia, a na D oko patrzącego; łatwo poznać można, że linia B D, w ziemię wpada, i że rzecz na B zostająca z miejsca D widziana być nie może: gdyż ziemia nie jest przezręczystą, a doświadczenie nas uczy, że żadney rzeczy widzieć nie możemy, gdy się pośrodku między nią, i nami znajduje iakie ciało światła nie przepuszczające, czyli ciemne. Lecz poprowadziwszy od B styczną AB, iasną jest rzecz, że patrzący z punktu D przeszedłszy na A, widzieć będzie mógł na miejscu B. Podobnym sposobem, jeśli patrzący będzie na B, a cel widzenia na A D; część wyższą celu A ujrzy z B, ale niższey D widzieć nie może.

## §. 4.

Mieszkańcy nad morzem, i żeglarze, przez inne doświadczenie, dosyć łatwe, dochodzą tego, że powierzchnia wód morskich jest kolistą, albowiem, gdy na brzegu morskim wtenczas znajdują się, kiedy okręt zdaleka do lądu przybił; najpierw bandery, toż maszty, na koniec i sam okręt widzieć się im dać: czego nie inną jest przyczyna, tylko okągłość powierzchni ziemi. Będący bowiem na A, sam wierzchołki E, F masztów widzieć może. Za zbliżeniem się okrętu na G H, patrzący z A wszystkie jego części ujrzy, które są nad A F: gdy zaś stanie okręt na C, gdzie linia widzenia A F dotyka się ziemi; cały okręt patrzącemu stanie się widzialnym. Te, i inne doświadczenia wyżej przywiedzione, jasnie okazują, że powierzchnia tak morza, iako i ziemi wziędzie bez przerwy jest okągłą, i że ta okągłość tak znacznie rozciągać się powinna, iak znaczny jest rozciąg kuli ziemskiej, (*volumen.*)

Inne doświadczenie tegoż samego do-wodzące.

## §. 5.

Z któregokolwiek miejsca, w którąkolwiek stronę ciągnąć można przedsięwziąć podróż, a nigdzie pewnych granic nie znajdziemy, za którebyśmy dalej postąpić nie mogli, i gdzieby ta swój koniec miała. Żeglujący po Oceanie ku ie-

dnęj

dnęj stronie świata, tak przeciągłej podróży są świadkami. Tak Ferdynand Magiellan Portugalczyk w Roku 1519. z Sewilli wypłynął, w początkach żeglugi swojej ku południowi najwięcej zmierzzał, a potem okrążywszy brzegi najdalej Ameryki Południowej, przeszedł przez cieśninę, którą po dziś dzień od Jego Jmienia nazywa się Magiellańską. Stąd ieden z Jego okrętów ciągnął drogą ku zachodowi zmierzając, bynajmniej na wschód nie cofał się, a przecięż do Cyplu Dobrey Nadziei, (a) a stamtąd na Ocean między Ameryką i Afryką leżący, powrócił, który w początkach swojej żeglugi już był przepłynął. Pierwizeto było obiechanie całej ziemi, które się odprawiło w 1124. dniach. Wielu innych potem takąż samą podróż w krótszym odprawili czafie. Ponieważ tedy ziemię wkoło obiechać można, ku iednej stronie świata podróż przedsięwzięwszy ciągnąć, i do miysca, z którego wychodzimy, nie cofając się, powrócić; dowodem to jest, że powierzchnią ziemi bez przer-

---

(a) Dla zrozumienia przytoczonego dowodu, trzeba koniecznie, aby Nauczyciel wzmiankowane miysca w opisanu żeglugi, na kuli ziemskiej, albo na mappie świata, dokładnie pokazał.

przerwy okrągława jest, nakształt koła, w którym ani początku, ani końca nie znajdujemy.

### §. 6.

Kto należycie zważył, co się dotąd mówiło, to jest, że powierzchnia ziemi wszędzie jest kolistą, i że doświadczenia na okazanie okrągłości ziemi przywiedzione, na wszystkich miejscach jednoż pokazują, iakto n. p. że wszędzie oglądający z równie wysokich gór, gdy inne okoliczności są iednakowe, równie daleko widzi i t. d. Kto poznaie dalej, że okrągłość ziemi jest nieprzerwana; łatwo zezwoli, że ta według wszelkiego do prawdy podobieństwa, ma kształt kuli; ponieważ w famy kuli znajduje się okrągłość taką, iaką w powierzchni ziemi doświadczenia odkrywają. Długość drogi żeglujących po morzu wkóło ziemi pokazuje nam, że obwód ziemi zawiera w sobie blisko 6000 mil Niemieckich. Nie trzeba iednak sądzić, aby ziemia była doskonałą kulą, ale o kształcie iey, y wielkości należy szukać upewnienia z postrzeżeń astronomicznych na różnych miejscach czynionych, i z dokładnego wymiaru odległości tychże miejsc. Takie bowiem postrzeżenia, iesli na różnych miejscach znacznie od siebie odległych, uczynione będą, i odległość miejsc dobrze wymierzona; przywiodą nas do poznania prawie dokładnego, iaki jest kształt

Ziemia  
ma kształt  
kuli.

kształt i wielkość ziemi; o czém na inném miejscu obszerniejszą będzie nauka. Tym sposobem odkryto, że ziemią bardzo blisko przystępuje do takiej kuli, której koło wielkie 5400. mil Niemieckich wynosi, na każdą rachując 3803. fązni Paryzkich *Obacz Aryt: na kar: 281.*

## §. 7.

Nierówności, które są na powierzchni ziemi, iey kulistości nie odmieniają znacznie.

Gdy tedy ziemią tak jest ogromną, łatwo poznać można, iak inné ciała, około nas będące, swoią wielkością przechodzi niezmiernie. Stąd zaś następuje, że wszelką nierówność, i góry na powierzchni ziemi znajdujące się, okrągłości téżże ziemi znacznie nie odmieniają. Któż albowiem kuli gładkiej z téj przyczyny nie przypisałby okrągłości, że gdzieśgdzie na iey znajdowałyby się drobne odkurzawy proszki? albo dla tego, że na iey powierzchni, iak innych ciał wszystkich, byłaby chropowatość iaką bardzo małą, której okiem dożyć nie można? Góry w porównaniu z całą ziemią, są proszki drobne względem iey wielkości. Náywyższą z pomiędzy wszystkich, o których wiemy, góra Chimborako, wyniosła jest na  $\frac{6}{7}$  mili, przeto nie inaczej się ma do wielkości ziemi całej, iak proszek gruby na pół linii stopy Paryzkiej, do kuli, której obwodu 22 stopy rachujemy. Gdyż  $\frac{6}{7}$  do 5400 obwodu ziemskiej.

go, tak się prawie mają, iak  $\frac{1}{2}$  linii, czyli  $\frac{1}{288}$ , do 22 stóp takichże. Inne góry nie tak wyfokie, daleko mniej ważą względem ziemi. Wyraża się tu niektórych wyfokosc w sążniach Paryzkich, o których patrz w Aryt. na kar. 280.

Góra Chimborako w Królestwie Peru w Ameryce	3220.
Kayamburo tamże	3028.
Góra biała iedna z naywyższych Alp	2446.
Pik na wyspie Teneryffie	1742.
Etna w Sycylii	1700.

Stąd pokazuje się nierównosc kuli ziemskiej tak dalece mała, że iey okragłości bynajmniej nie pfuie, dla czego, mówiac o ziemi, bez znacznego błędu, w powierzchni swoiey za kulą gładką poczytać ią można.

## §. 8.

Ci, co nigdy nie roztrząsają skutków przyrodzonych, codziennie w oczach ich zdarzających się; mocno przeczą temu, aby ziemią była okragła. Nie poymuą tego, iżby ludzie i zwierzęta naokoło ziemi siedliłka mając, nie spadały, owszem do utrzymania ziemi na iednym miejscu, iakięsi podpory potrzebuia. Wszytkie te próżne zarzuty łatwo zbiie, kto tylko, nie żałuiąc pracy, postará się zrozumieć dokladnie powfzechną wfszytkich ciął własność, która się ciężkością nazywá. Cokolwiek na ziemi znajduie się, i nad nią iest, to wfzytko cięży. Samo powietrze

Ciężkość  
wszytkie  
ciała do zie-  
mi pędzi, i  
ná nię u-  
trzymuie.

dełzcz,

deszcz, śnieg i inne tym podobne rzeczy, ciężkość maia w sobie. Wszystkie ciała spadaia na dół, gdy nie są zatrzymane, gdy zaś w biegu przeszkodę maia, tylé dają do ziemi, ile mogą. Ciężkość kieruje ciała zawsze na dół. Lecz co to iest, co góra, a co dotém nazywamy? Bez wątpienia ta rzecz na dole, albo niżej zostaie, która bliższa iest powierzchni ziemi, albo w ziemi znajduje się; przeciwnie zaś wyżej iest, im bardziey się od ziemi oddala. Gdy ciała wszystkie własnym ciężarem do ziemi dają, a to na wszystkich mieyscach zawsze dzieie się; wątpić nie można, iż żadna rzecz od ziemi oddalać się i odpadać nie może, gdyż w górę leciećby musiała: co iest rzecz niepodobna. Skierowania dróg, któremi ciała naokoło ziemi spadaia, bardzo są różne dla okragłości kuli ziemskiej, z tém wszystkim na każdym mieyscu to się prawdzi, że ciało dalzé od powierzchni ziemi, *wyższém*, zbliżone zaś *niższém* nazywamy, i że wszystkie rzeczy na około ziemi będące, siła ciężenia do środka ziemi bez przestanku pędzi.

## §. 9.

Skierowa-  
nie linii  
pionowych.

Gdy kawał kruszcu iakiegożkolwiek, albo kamień bez przeszkody na dół spada, każda onego czastka wedle linii prostej, która pionową (*verticalis*) zowiemy, ku ziemi ztępuje. Postrzegamyć w prawdzie, że

że piórka i inne ciała bardzo lekkie, w spadaniu ruchem powietrza tam i owdzie miotane bywają, nim do ziemi doleczą, lecz i te prosiżą w biegu zachowują drogę, gdy powietrze jest spokojne. Skąd poznać, że ciało wolnie spadających prawdziwą drogą jest zawsze linią prostą. Przeto, wszelki pion (*perpendicularum*), dopóki spoczywa, jest w linii prostej, i każdy ciężar w tejże linii podparty, nigdy nie spada. Na każdym miejscu pionową do powierzchni stojącej wody, jest razeni prostopadłą. Każdy może tej prawdy doświadczyć, trzymając pion nad powierzchnią wody, w obfzernem naczyniu będącej. Po wszystkich miejscach ziemi pionowe są prostopadłemi do powierzchni morza spokojnego. Ponieważ zaś bez znacznego błędu, ziemię można brać za kulę gładką, częścią dla tego, iż wszelkie nierówności na niej, porównane z jej wielkością, nikną, tak dalece, że możemy sobie ziemię wyftawiać, iak gdyby wodą całą była oblaną, częścią, że w rzeczy samej bardzo mało różni się od kuli doskonałej; przeto, wszystkie pionowe ze wszęch stron do ziemi zmiierzające, gdyby nieprzerwanie dalej prowadzone były, zbiegłyby się albo w samym środku ziemi, albo bardzo blisko niego, gdyż linią prostopadłą do powierzchni kuli, zawsze przez jej środek przechodzi. Pionowe zaś w małych odległościach brać należy za równoodległe. Weźmy bowiem iakąkol-

wiek

wiek część powierzchni ziemi wodą oblana, ta dla ogromnej wielkości ziemi, wyda się nam być płaszczyzną, wszystkie zaś pionowe będą do niej prostopadłymi, a zatem między sobą równo-odległymi.

## §. 10.

**Cała kula ziemską nie jest ciężką, i upadł nie może.**

Znajdują się na ziemi miejsca, których obywatele nogami do nas są obrócenii. Tacy ludzie, nazywani *Przeciwstopnemi* (*Antipodes*) nazywają się. U nich także, jak u nas, wszystkie ciała do środka ziemi ciężą, i przeto kierowania od ciężkości pochodzące, w przeciwné strony być mogą. Tu spytać się można, co podpory jakieśi do utrzymywania ziemi potrzebuja, dokądby cała kula ziemka spadać miała? czy w stronę od nas mieszkalną, czy w stronę naszych przeciw-stopnych? nie w stronę od nas mieszkalną, bo w górę wznosiła się, nie w stronę przeciwną, bo tam też same są skutki ciężkości, co i u nas, to jest, że wszystkie ciała, a zatem i części ziemi dążą nadół. W żadną tedy stronę ziemia dla ciężkości w swych częściach, która spoienie ich w jedną bryłę utrzymuje, spadać nie powinna, a zatem ani podpora dla niej jaka z tej miary niepotrzebna.

## §. 11.

## §. II.

Postawmy w jakikolwiek sposób kulę ciemną naprzeciw promieniom słonecznym, połowę tę oświetloną, połowę w cieniu uyrzemy. To doświadczenie okazuje, że słonce pół kuli ziemskiej ku niemu obróconey oświetca, pół kuli zaś odwrotney w cieniu zostawa. Przeto każdego czasu na jedney połowie okręgu ziemskiego dzień jest, na drugiej, gdzie promienie słoneczne nie dochodzą, noc panuje. *Wschód* słonca mamy, iak tylko światło słoneczne dosięgać zaczyna części ziemi, na której mieszkamy: *zachód* zaś, gdy nad tą częścią świecić przestaje. U nas, i po wielu innych krajach, w przeciągu 24 godzin dzień z nocą przemienia, z czego poznajemy, że cień ziemię okrywający, na wszystkie téżże ziemi miejsca zwolna od wschodu na zachód w czasie 24 godzin postępuje.

## §. 12.

Ziemia zewsząd otoczona jest powietrzem, dla którego ani dzień, ani noc zmagła nie zaczyna się, lecz między dniem i nocą *świt*, i *mrok* jest pośredni. Mieszkańcy w krajach górzystych postrzegają codziennie wierzchołki gór wyfokich przed wschodem słonca nieco, i po zachodzie na krótki czas oświetconé: czego téż u nas łatwo dostrzedz można przy wschodzie i zachodzie słonca po niektórych miejscach.

Powie-

Przyczy-  
na świtu, i  
mroku.

Powietrze około ziemi nierównie wyżéj nad góry rozciąga się; przeto część iego wyższą, przed wschodem i po zachodzie, słońcé do nieiakiégo czasu oświeca. To światło po powietrzu rozchodzące, *poranek*, i *wieczór* nám sprawia.

## §. 13.

O powierchności ziemi, i warstwach w niej.

Większą część ziemi morzé nieprzerwane zabiera, na którym wiele wysp znajduje się, owszém łana ziemią, którą ciągłą nazywamy, zewsząd wodami jest oblana. Jedna część ziemi ciągłej dzieli się na Europę, Azję, i Afrykę, drugą zaś Ameryką nazywamy, czyli nowym światem, dla tego, że Starożytności, ile wiemy, nieznanomą była. Obiedwie te części ziemi ciągłej zdają się bydź wyspami, acz większemi od wysp właściwie rzeczonych. Tak ziemia ciągła, iak wyspy, są wyższemi nad powierchnią morza, inaczejby wodą zalane zostały. Doświadczenie bowiem nás uczy, że woda ciężkością własną po nizinach rozlewa się; w górę zaś wstępować nie może. Kopiąc coraz głębiéj ziemię, znajdziemy, różne warstwy gliny, ziemi czarnej i kamieni: które równo-odległe częstokroć bywają na kilka stóp, niekiedy ledwie na jedną, czasem zaś na 100 stóp grubé. Często takie warstwy na pochyli gór, także po brzegach wyfokich nad rzekami widzieć się dają. Mniej albo więcey bywają pochyte, niekiedy zupełnie

pełnie rozrzucone i zmieszane. Nie jednakowym porządkiem leżą, gdyż czasem warstwą zwiru czyli piasku grubego nad warstwą ziemi czarnej, czasem się też pod nią znajdują. Góróm i pagórkóm, owszem sławym brzegóm w cieśninach morskich na warstwach ziemnych, i kamiennitych nie schodzi. W najwyższych nawet górach, do wysokości 1500, a czasem i 2000 sążni Paryzkich nad powierzchnią morza spokojnego, (o czem Bufon,) także sławne warstwy pomieszane z kośćmi zwierząt, kawałkami roślin, rozlicznymi konchami, i z inną morfzczyzną, (*corpora marina*.) widzieć się dają: a co jest rzeczą niewiarygodną, w zimnych krajach podziśdzień znajdują się szczątki drzewek i zwierząt, które się w sławnych gorących chowają. Tak w Syberyi niezmierną moc znajdują się kości z jednorożców i ze Słoniów. W Niemczech nierzadkie są kamienie, wypiętnowaniem ryb i ziołek rozmaite, w które Indyje Wschodnie obfitują. Nakoniec, warstwy, o których mowa, przez znaczny przeciąg ziemi, grubości nie odmiieniając, rozciągają się. Pospolicie im głębiej, tym warstwy miększe bywają.

### §. 14.

Kraie, bądź na ziemi ciągłej, bądź na **Stán gór.** wypach leżące, w których najwyższe znajdują się góry, pospolicie nad inne ku morzu zbliżające się, położeniem są najwyższe.

wyższe. Góry rzadko zofobną bywają; lecz pospolicie jedné z drugimi połączone długiém się palmém ciągną. Im wyższe są, tym zimniejszyém powietrzém wierzchołki otoczone miéwają. Góry pomierne nawet, blisko 600 sążni Paryzkich wyfokości mające, tak w Polsce, iako w innych krajach równie ciepłych, drzew żadnych na swych wierzchołkach nie utrzymują. Przypisać należy ten skutek nieumiarkowanému powietrzu, ku pędzeniu w górę soków ożywiających każde drzewo. Stądci to jest, że na górach wzmiankowaney wyfokości, iesli kiedy drzewa iakie bywają; nie rosną wyfoko, lecz się nakształt krzewia rozposcieraiają. W krajach nawet nacypleyszych, na wierzchołkach gór wyniośle, śnieg i lód nigdy nie ginie. Mówiąc o krajach gorących, postrzeżenia pokazują, iż tam śniegi na górach w wyfokości 2434 sążni Paryzkich od powierzchni morza, nie topnieją; na górach Polskich toż samo dzieie się w wyfokości prawie 1500 takichże sążni. Reszta śniegu w zimie góry okrywającego, latem topnieie pomatu, i daje źródła nieustanne, z których największe rzeki swóy początek biorą, i stałe się utrzymują.

## §. 15.

Z tego, cośmy wyżey powiedzieli, iasnie poznać można, że powierzchnia ziemi wielu odmianóm podpada. Jest podobieństwo

bieństwo niemalé do prawdy, że kraie teraz zamieszkané, były niegdys dném morza: téy prawdy dowodzą nam szczątki morszczyzny w nich pozostałe. W témże samém zdaniu pilné rozważanie gór i pagórków utwierdza nás, gdziekolwiek bówiém góry i pagórki znajduią się; pospolicie dwoistym rzędem nad dolinami, iakby koryto rzeki oznaczaiąciami, rozłożone bywaią. Nadto, iakie łamaniny w brzegach rzecznych iuż wypukłością styrczających, iuż wklęśłością pochytych czasém się znajduią; takież same w pasmach gór i pagórków posrzegamy. Same w nich zakrety naprzeciw sobie leżące, tak właśnie iak w brzegach rzecznych odwrotnie położone znajduiemy. Przeto, rzecz iest bardzo podobná do prawdy, iż góry i pagórki po różnych miejscach ziemi dwoistém pasmém rozciagnione, są brzegami rzek, niegdys tamtédy płynących: co téż temi czasfy zdarza się widzieć na miejscach, kędy znaczne rzeki łożylka dawné opuściwszy, nowém korytém płynąć zaczęły.

**Dowodi.**  
wá iest, że  
ziemiá, na  
ktorecy mie-  
szkamy, by-  
ła niegdys  
dném mo-  
rzą.

## § 16.

Między górami kraiów nám znaiomych, są niektóre ogień wyrzucaiące. Do liczby znacznieyszzych gór ogniistych, w Europie znajduiących się, należy Wezuwiusz w Królestwie Neapolitańskiem, Etna w Sycylii, Hekla w Islandyi. Wierzchołki takich gór, maia w sobie otwór nakłztat ostrokregu

**Przyro-**  
dzenie gor  
ogniistych.

B

wy-

wywróconego, który dla podobieństwa kształtu, *czarą*, (*crater*) nazywamy. Przez ten otwór prawie nieustanny dym wychodzi; a gdy trzęsienie gwałtowne w górach powstaie; niezmierna moc popiołów, *pumexu*, kamieni z niezwyčajnym łokotem, na wszystkie strony z tęj przepaści górnej gwałtownie wypada. Potem, choć nie zawsze tak bywa, albo tąż samą górną odchłania, albo nową z boku góry przerwą, rzeka ognistą materyi palący się, od Włochów *lava* zwaney, wypływa. Często ta rzeka przez wiele mil Włoskich obszernie, i grubo płynie, wszystko niszczy, na co tylko natrafią, nakoniec stygnie i kamienie. Kopiający ziemię około gór ognistych, często znajdują warstwy lawy jedné na drugich leżące, z których wielkości iasnie poznać można, że takie góry niezmierney głębokości lochy w sobie mają. Wielę gór podziśdzień znajduie się, z których ogień nie wybucha, ani w Historji náy dawniejszey nie czytamy, żeby kiedy ognistemi były; przecież wszelkie podobieństwo iest do prawdy, że niegdys ogień z siebie wyrzucały: gdyż i na wierzchołkach mają otwory, o jakich dopiero mówiliśmy, i na około nich znajduie się *lava*, *pumex*, *popioły* i inne wulkanów prawdziwe cęchy.

## §. 17.

Trzęsienia ziemi. Gdy góry, o których mówiliśmy, ogień miotać poczynają; w krajach na około przy-

przyległych wzruszenie czasem czuć się daje, które *trzęsieniem* ziemi nazywamy. Trzęsienia ziemi w tych nawet krajach bywają, gdzie się góry ogniste nie znajdują; przeto nie zawsze od iedney przyczyny pochodzić muszą. Częstsze pospolicie i gwałtownieysze panują w krajach gorących, niż w zimnych. Nagłe wzruszenie ziemi, ku pewney stronie zwrócone, iedno za drugiem bardzo prędko następuje, naczas ustania i znowu powstaje. Odmiany wzruszenia i spoczynku w częściach ziemi czasem do kilku dni trwają. Zadrżenia niezwyčajną prędkością przez kilkadziesiąt mil ku iedney stronie, nawet się po dnie morskiem rozchodzą: gdyż nie tylko ziemią trzęsieniu podpada; ale też morza, wyspy, i same rzeki: o czém nas bawiący się żegluga upewniają. Małe czasem trzęsienia ziemi bywają, i gmachóm nieszkodliwe: czasem zaś zdarzają się tak straszne; iż przez nie, we mgnieniu oka, najmocnieysze upadają zabudowania, miasta naywiększe wniwecz idą, morze nad brzegi znacznie wzniesione kraje przyległe zalewają, nowe góry i wyspy powstają, ziemią się rozstępuje, miasta, wte, owszém całe krainy pożerają, często straszliwe ognie z siebie wyrzucają.





## ROZDZIAŁ II.

## O podziale Kuli ziemskiej.

## §. I.

Tak się  
kula kreśli.

Ponieważ ziemią ze wszystkiem prawie okrągłą jest, przeto niektóre własności ogólne, od ięy kształtu zawisłe naprzód rozstrząsnąć należy, abyśmy tym sposobem postępowania, iasniey ją poznali. Kula powstaie przez obrot półkoła  $ADB$  (fig: 2.) około swęy śrzednicy niewzruszoney  $AB$ , w tén sposób uczynionę, iżby każdy iego punkt  $D$ , całę koło  $DFEGD$  przebiegł: *obacz w II. części Geometrii, na kur: 194.* Śrzednica  $AB$  kuli utworzoney, osią nazywa się, punkta  $A$  i  $B$  biegunami, środek zaś  $C$  półkoła  $ADB$ , jest razem śrzedkiem kuli. Promień  $CD$  do śrzednicy  $AB$  prostopadły, dzieli półkole na dwa łuki równé  $AD$  i  $DB$ : ponieważ zaś ós w czasie krążenia punktu  $D$  nie wzrusza się; linią także  $CD$  do  $AB$  prostopadłą bydz nie przeftaie, i obrotém swoim koło zatacza, do którego  $AC$ , jest pionową. Toż samo należy mówić o każdym punkcie na obwodzie  $ADB$  będącym. Poprowadźmy bowiem z innego ośi punktu  $T$ , linią  $TH$  ku obwodowi  $ADB$  prostopadłą do tęże ośi; postrzeżemy oczywiście, że ta linią obrotém utworzy płaszczynę do  $AB$  prostopadłą, punkt zaś  $H$  napisze koło,

ło, którego środkiem będzie J, przeto, że odległość H J nigdzie się nie odmienia.

§. 2.

Gdy tak przetniemy kulę w płask, iżby Koła  
wielkie na  
kuli. oś do przecięcia stała się prostopadłą; takie przecięcie będzie zawsze kołem. Koła tym większe są; im bliżej do środka kuli przyśiępują; gdyż linia J H tym większą jest; im mniej oddalą się od promienia CD: taż sama linia jest promieniem koła z J zatoczonego, i prostopadłą do osi, okręgu zaś w każdym kole przybywają według wielkości promienia. Przecięcie kuli w płask idące przez środek C, czyni koło D F E G D równe kołu A D B E A; gdyż promienia CD, A C są równe. Wszystkie zaś takie koła, których promienie są równe promieniowi kuli, nazywają się kołami wielkimi téżże kuli. Przeto koło D F E G D jest wielkim kołem; gdyż promień  $CD = AC$ . Inne zaś wszystkie do koła D E z obu stron równoległe, są mniejszemi; gdyż linia H J mniejsza jest zawsze od linii A C. Koła zmniejszają się, coraz bardziej postępując ku biegunóm; na samych biegunach ze wszystkich nikną.

§. 3.

Każdy punkt okręgu A D B w jednakowej od środka C jest odległości; gdyż Każde  
przecięcie  
kuli, przez  
się  $CH = CD = CA = CB$ . Ponieważ zaś tym

ięy środek  
idące, jest  
kołem  
wielkiem.

się okręgiem powierzchni kuli tworzy; przeto wszystkie punkta teyże powierzchni równoodległemi bydy mufzą od C. Każde przecięcie przez środek kuli idące, czyni koło wielkie: gdyż wszystkie punkta w mieyfcach, gdzie powierzchnia kuli jest przeciętą, są równoodległemi od środka C; przeto znajduią się na okręgu koła, którego środkiem jest C. Nadto, każde takie koło jest kołem wielkiem, gdyż promień swóy ma równy promieniowi kuli CA, albo CB. Z tey przyczyny każda średnica kuli, osią też iey bydy może, i każde przecięcie kuli z płaszczyzną czyni koło: ponieważż zawsze jedna ze średnic znajdzie się do płaszczyzny przecinaiącey prostopadłą, i tę za oś wziąć można. Same przecięcia kuli z płaszczyzną przez środek idące, są kołami wielkimi, inne zaś wszystkie do liczby małych należą: patrz w II. części Geometrii na kar: 195. i 196.

## §. 4.

Płaszczy-  
zna doty-  
kająca się  
kuli.

Gdy płaszczyzna DE (fig: 3.) przez iakikolwiek punkt A powierzchni kulistey AFJA przechodzi, będąc prostopadłą, do promienia CA; dotyka się kuli na A, albo, co toż samo jest, taką płaszczyzna z powierzchnią kuli ieden tylko punkt A ma spólny, choćby też i nayobfzerniey rozciągniętą została. Położmy bowiem, że jedna płaszczyzna przechodzi przez A, druga przez środek C kulę przecina, i niech będzie

będzie AGFHA przecięcie powierzchni kulisty, AB zaś przecięcie tęż płaszczyzny przez środek kuli przechodzący z płaszczyzną DE. Z takiego założenia pokazanie się, że pierwsze przecięcie jest kołem kuli wielkiem, że środkiem C zatoczonym; drugie zaś AB linią prostą: gdyż przecięcie dwóch płaszczyzn dzieje się wedle linii prostej. Gdy tedy promień koła CA, do całej płaszczyzny DE, a tem samem do linii AB jest prostopadłym; przeto też AB jest styczną do koła AGF w punkcie A: a zatem płaszczyzna DE, oprócz punktu A, w kole żadnego innego dotknąć się nie może, choćby náyobzrętniej rozciągniona została. Podobnym sposobem mówić należy o innych kołach wielkich przez punkt A prowadzonych: gdyż toż samo okazanie względem ich waży, któreśmy względem koła AGF uczynili. Przeto płaszczyzna DE ieden tylko punkt A z kulą ma spólny, choćby się náyobzrętniej rozciągała. Więc też płaszczyzna DE powierzchni kulistej dotyka się w punkcie A.

## §. 5.

Wszelką powierzchnią nazywają się poziomą (*horizontalis*) do której pionowa iakięgię miejscą jest prostopadłą. Przeto powierzchnią morza spokojnego wszędzie jest poziomą; gdyż pionowe do nięj są też prostopadłemi, według okazania wy-

Co jest  
powierz-  
chnią po-  
ziomą.

żęcy

## 24 ROZDZIAŁ II. O PODZIELE

żęcy danęgo. Powierzchnia moriska wprawdzie kulista jest, i położenie pionowych naokoło ziemi bardzo różné; przecięż na każdym miejscu ta płaszczyna staie się poziomą, do której pionowe miejsce są prostopadłami. Na dowód téj prawdy, niech  $AF$  (fig: 3.) wyraża kulę ziemską: iasną jest rzecz, że nietylko części powierzchni na téj całej kuli za poziome brać się mogą; lecz i płaszczyna  $DE$  w punkcie  $A$  powierzchni kulistej dotykająca się, jest także poziomą. Płaszczyna na iednym miejscu poziomą, względem innych miejsc za poziomą brać się nie może: gdyż każde miejsce ziemskie iako właściwą ma sobie pionową; tak też i płaszczynę poziomą: ponieważ obudwoch na różnych miejscach, różné też położenie być musi.

### § 6.

Różna  
wysokość  
słońca.

Ktokolwiek się i na iakiémkolwiek miejscu nad *pozornym* (*apparens*) biegiem słońca zastanowi, potrzeże, iż przy wschodzie bliższe płaszczynie poziomej codziennie bywa. Potém zaś, ku południowi idąc, pomatu coraż wyżey nad tą wstępuje: albo, iasniey mówiąc, kąt między linią prostą od oka naszęgo do środka słońca prowadzoną, i między płaszczyną poziomą zawarty, najmniejszy jest przy wschodzie słońca, dalej pomnaża się zwolna aż do południa. Tęto kąt jest miarą wysokości tak słońca, iako i innych

nych światel niebieskich. Po południu ką wzmiankowany coraż się zmniejsza, słońce zwolna ku ziemi opada, i znowu stawa na płaszczyźnie poziomej, pod nią się kryje, gdy zachodzi. Tak się codziennie dzieje, i na doświadczenie tej prawdy, nie wiele zachodu i usiłowania potrzeba. Dostyc jest samego oka do poznania takich odmian, albo, jeśli się podobą, długość cieniów od ciał rzuconych zważać można. Gdyż, wiadomo każdemu, że ciała ziemskie, w przypadku równych okoliczności, tym krótszy cień rzucają; im wyżey jest słońce, krótszy w południe latem, niż podczas zimy, naydłuższy przy wschodzie i zachodzie słońca. Stądci to jest, że na tablicy gładkiej i poziomej leżącey, ustawiwszy prostopadłe sławkę, postrzegamy, że cień jest zrana ku południowi coraż krótszy, od południa zaś ku wieczorowi coraż dłuższy bywa.

## §. 7.

Postrzeżemy dalej, że słońce podczas lata nierównie wyżey nad płaszczyznę poziomą wstępuje, niż w zimie: codziennie jednak naywyżey będąc, to jest południując, w iednej stronie nieba widziane bywa. Sami oracze za powodem doświadczenia, weyżrzawszy na tę część nieba, gdzie słońce raz wyżey, drugiraz niżey widują; jeśli już jest południe, albo nie, należyte zgadywają. Dostyc jest ku temuż

Linia południowa,

końcowi

końcowi iednego dnia cień skazówki na tablicy poziomey, o którejśmy niedawno mówili, prostopadle stojący, linią prostą zaznaczyć, tego ozału, kiedy naykrótszy jest, kiedy też słońce naywyżey zostaje. Toż postrzeżemy dalej, byleby tablica i skazówka nieporuszone staly, że każdego dnia innego w południe, cień skazówki będąc naykrótszym, przypadnie na linią raz zaznaczoną, która się z téy przyczyzny *linią południową* nazywá. Namieniony skutek stąd pochodzi, że cień od ciąż rzucony, zawsze w przeciwną stronę pádá stronę; środek zaś słońca, gdy jest naywyżey w czasie każdego południá, znajduje się na płaszczyźnie południowey, którą przeciagnioná aż do ziemi, przez skazówkę, i linią południową przechodzi.

## §. 8.

Kraie  
świata gło-  
wne,

Liniá tedy południową ukazuje nám część nieba, w której słońce podczas południá zawsze się znajduje, i którą z téy przyczyzny *południem* nazywamy. Naprzeciw południowi wprost północ leży. Każdą linią południową ukazuje nám północ i południe. Patrzący ku południowi, a tém samém odwrócony od północy, po prawey ręce má *zachód*, po lewey *wschód*. Obiedwie te strony stąd nazwiska swe mają, że słońce na iedney wschodzi, na drugiey zachodzi. Z któregokolwiek punktu linii południowey zatoczywszy koło na płaszczy-  
źnie

źnie poziomę, i okrąg iego poprowadzoną linią przez środek do południowey prostopadłą na cztery równe części podzieliwszy; będziemy mieli oznaczone cztery główne kraie świata, któreśmy południem, północą, wschodem, i zachodem nazwali, razem też cztery wiatry dobrze nam znione, południowy; północny, wschodni i zachodni. Między czterema kraiami świata, iako też między wiatrami stamtąd wciągającymi, znajduje się wiele pośrednich wiatrów, których żeglujący po morzu są rachują, i po 7. wszędzie między dwoma głównymi umiejscawiają. Nazwiska kraiom pośrednim i wiatrów żeglujący nadają, składając różnie i powtarzając imiona, któremi kraie główne i wiatry nazwali: co łatwo poznać z famęgo weyżrzenia na figurę 4. W naszym języku zrozumiałe tencze podział wyrazić można sposobem następującym: zapisawszy na podobneyże figurze północ, wschód, południe i zachód, potem kładź: Północ wschód 1. Północ wschód 2. Północ wschód 3. Północ wschód. Wschód Północ 3. Wschód Północ 2. Wschód Północ 1. Wschód. Pierwsze trzy wyrazy okażą części świata albo wiatry coraż dalsze od północy ku środkowi między północą i wschodem, czwarty da poznać sam środek; ostatnie zbliżenie większe ku wschodowi, niż ku północy. Toż samo mówić należy o krajach pośrednich, i wiatrach między wschodem i południem, i dalej między południem i zache-

zachodem, nakoniec między zachodem i północą. Takiego podziału, o jakimśmy dopiero namienili, żeglarze pospolicie używają dla poznania i oznaczenia dokładnego, z której strony różne wiatry powstają, i w którą wieją. Figurę, którą tu przyłączamy żeglarze różą wiatrów (*rosa ventorum*) nazywają, dla jakiegoś podobieństwa w swoim rozłożeniu z różowym kwiatem.

## §. 9.

Co jest  
Południk.

Płaszczyna Południka (*Meridianus*) na każdym miejscu, przechodzi przez linią pionową tegoż miejsca. Ponieważ zaś linia pionowa, gdyby ile potrzeba, przedłużoną została; do śródkaby ziemi došla: przetoż i płaszczyna któregożkolwiek południka przez tenże środek przechodzić, i ziemię wedle jednego z kół wielkich przecinać musi, które południkiem nazywamy. Stąd łatwo poznać można, że do południka każdego miejsca linia południowa jest styczna. Potrzeżenią biegu dziennego w światłach niebieskich, który też jest pozornym, iako o nim będziemy mówili potem, pokazują nam, że wszystkie południki, po całej ziemi, dwa punkta mają spólnego przecięcia. Tak np. jeśli AIFA, AHFGA (*fig. 3.*) dwa są południki ziemskie, w punktach A i F przecinające się; tedy wszystkie inne przez też dwa punkta A i F przechodzić będą.

będą. Punkta rzeczone biegunami ziemi nazywamy. Przez te punkta każdy południk na dwie się części równe dzieli: gdyż południki będąc kołami wielkiemi, mają tenże sam środek C, z którego są zakreślone. Stąd poznamy, że trzy punkta południkom wspólne A, C, i F, na jednej linii prostej leżą: gdyż ich płaszczyzny przecinają się wedle linii prostej. Linia AF wspólna południkom przecinającym się, *średnicą* ziemi jest; gdyż przez ię środek C przechodzi, razem się też *osią* ziemską nazywa. Południk iakięgo leżący, między dwoma biegunami leżący, przez toż miejsce przechodzi, i bez żadnego dodatku nazywa się *południkiem miejsca* (*meridianus loci.*) Tak południkiem Warszawskim jest ta połowa koła południowego Warszawskiego, która przez Warszawę przechodzi, i od jednego bieguna do drugiego się rozciąga. Drugą zaś połowa za południk Przeciwnym Warszawskim służy.

## §. 10.

Ponieważ każda linią południową, równie, iak każdy południk, wprost idzie od północy na południe; biegun jeden północnym nazywamy (*polus arcticus.*) drugi południowym (*polus antarcticus.*) My i, ogólnie mówiąc, wszyscy Europejczycy, ku biegunowi północnemu zbliżeni, *miejszkamy*. Rozdzielwszy którykolwiek

Bieguny  
ziemi. rów-  
wnik, i sze-  
rokość  
miejsca.

połu-

południk  $AHB$  (*fig: 2.*) na dwie części równe  $AD$ ,  $DB$ , jeśli przedział ich pójdzie przez punkt  $D$ , i środek ziemi  $C$ ; stanie się przecięcie ziemi wedle koła iednego z wielkich  $DFEGD$ , które koło wszystkie południki, będąc do nich prostopadłym, na dwie równe części przetnie. Takie koło nazywają się *równikiem* (*aequator*) ziemi, i oś ziemską  $AB$  do płaszczyzny jego jest prostopadłą. Wszystko to łatwo utworzenie kuli w §. i. tegoż rozdziału opisać. Miejsca na ziemi będące, albo na samym równiku leżą, albo z iednej strony jego ku północy, z drugiej ku południowi są położone. Pierwsze mają szerokość Geograficzną północną, drugie południową. Kąt między pionową iakiego miejsca, i płaszczyzną równika zawarty, jest miarą szerokości Geograficznej tegoż miejsca. Naprzykład, niech będzie miejsce iakiekolwiek na  $H$  między równikiem, i biegunem północnym  $A$ , pionową tegoż miejsca niech będzie  $HC$ ; kąt  $HCD$  oznaczy szerokość Geograficzną, czyli odległość miejsca od równika ku północy. Miejsca im bliższe są bieguna  $A$ ; tym większą północną szerokość Geograficzną mają, która na samym biegunie największą będąc  $90^\circ$ . dochodzi. Od bieguna ku równikowi szerokość się Geograficzną zmniejsza; tak na  $E$ , kędy sam równik przechodzi, ze wszystkiemi niknie. Między  $E$  i  $B$ , szerokość Geograficzna jest południową, na samym biegu-

biegunie B má  $90^\circ$ , z obu stron zaś biegunu ubywa iéy aż do D i E, skąd się rachować zaczyna.

## §. II.

Każde przecięcie ziemi, do iéy osi prostopadłe, które przez mieysce iakie H przechodzi, na powierzchni ziemi czyni koło od równika równoodległe: które dla téy przyczyny nazywá się równoleżnikiem tegoż mieysca (*parallelus loci*) §. 2. Równik jest kołem wielkiém; równoleżniki zaś iego są kołami małemi, i z obu stron coráz zmniejszają się ku biegunóm, na których iednym punktem staia się czyli nikną: gdyż przecięcia ziemi wpłak, postępując od równika coráz w muiéy punktach dzieią się, aż nakoniec do iednego przychodzi. Mieysc, na iednym równoleżniku będących, iedną jest szerokość Geograficzná. Na dowód téy prawdy, niech HL (fig: 2.) będzie przecięciem któregośkolwiek równoleżnika z południkiem AD BEA, i HL do AB prostopadłą, a od linii DE równoległą. Kąty HCD, LCE, które są miarą szerokości Geograficznéy, znajdziemy między sobą równe, więc i same szerokości są równe. Podobnymże sposobem mówić należy o innych dwóch iakichkolwiek punktach na okręgu równoleżnika wziętych. Przeto wszystkie mieysca, na iednym równoleżniku położone, oddalają się od siebie wprost na zachód, albo

Równoleżniki ziemskie.

albo na wschód: gdyż każdy równoleżnik do wszystkich południków jest prostopadłym; lecz miejscą na jednym południku będąc, iedne od drugich są odległemi prosto ku stronie północney, albo południowey. (§. 10.

## §. 12.

Południk  
pierwszy, i  
długość  
mieysc.

Wiadomo, że koła okrąg na  $360^{\circ}$ . dzieli się. Przeto i koła ziemskie podobnieź dzielimy, a naprzód równika, przez którego podziały różne południki przechodzą. Podział równika od któregokolwiek punktu, według upodobania, zacząć można; zawsze iednak, przez ten punkt południk prowadzony, nazywá się *pierwszym*. Niektórzy przez górę Pik na Teneryffie, inisi przez wyspę Fer, inisi przez Paryż, inisi przez inné miejscá pierwszy południk prowadzą. To pewná, że skądkolwiek podział równika i równoleżników iego zaczniemy; zawsze iednak stopnie rachują się od zachodu na wschód. Łuk równika między pierwszym, południkiem i miejscá iakiego, wyrządzamy liczbą stopniów i minut, tenże łuk *długością Geograficzną* miejscá nazywamy. Potrzeżenia od Astronomów około światel niebieskich czynioné, o których niżej mowa będzie, służą do odkrycia tak długości iako szerokości Geograficzney, tudzież położenia miéysc na ziemi. Dla téy przyczyny koła na powierzchni ziemskiej myślą krésloné, i podziały ich

ich w wielkiem są używaniu, że bez nich, ani na kulach ziemię wyrażających, ani na Mappach położenie krajów i miast oznaczone być nie może.

## §. 13.

Lubo ziemia nie jest zupełnie okrągła; przecież gdy ją wyrażamy przez kulę udziałaną (*globus artificialis*) nierówności tam żadney nie kładziemy: gdyż, iakieśmy po wiele razy okazali, góry i pagórki w porównaniu z wielkością ziemi nikną, a zatem zważane być nie mają. Z téżże famey przyczyny południki ziemskie bierzemy za koła dokładnie okrągłe i pionowe różnych mięsc, iakby do famego śródzka ziemi dążące, zważamy. Na kuli udziałaney poprowadziwszy dwa koła wielkie, do siebie prostopadłe, jedno z nich równikiem, drugiego zaś połowa, południkiem pierwszym być może: tym sposobem będziemy mieli bieguny, z których, według upodobania, jeden wolno wziąć za północny. To uczyniwszy, jeśli mamy wiadomą długość, i szerokość geograficzną iakiego mięscą, n. p. że długość jest  $50^{\circ}$ ; rozdzielić należy równika na  $360^{\circ}$ , i od pierwszego południka ku wschodowi i wzięwszy  $50^{\circ}$ . poprowadzić południk na mięscę danę, który przez dwa bieguny, i  $50^{\circ}$ . równika przechodzić będzie. Na południku dopiero napisanym bierze się szerokość geograficzna ku północy, jeśli jest

Kule udziałane.

połnocną, albo ku południowi, jeśli jest południową. Tak się określa położenie miejsc iakięgo na kuli. Ogólnie zaś mówiąc, wszystkich miejsc położenie, i całą powierzchnią ziemi tymże samym sposobem oznaczoną być może.

## §. 14.

Takim  
sposobem  
wynayduie  
się szerokość i długość miejsc na kulach udziałanych.

Przeto na kulach udziałanych ziemskich nie tylko miała znaczniejsze, i góry, ale też rzeki, morza, i całe Królestwa ze swemi południkami i równoleżnikami wyobrazone widzimy. Przy kulach udziałanych nayduie się koło z kruszcem mierney szerokości, do biegunów, których się dotyka, tak przyprawione, że kula w nim obracać się może. To koło od równika ku biegunom z obu stron podzielone jest na  $90^\circ$ , cały zaś równik od pierwszego któregokolwiek południka zaczawszy, idąc ku wschodowi, dzieli się na  $360^\circ$ . Jeśli tedy chcemy wiedzieć długość i szerokość geograficzną iakięgo miejsca na kuli położonego, trzeba obracać kulę dopóty, póki miejsce dane pod południk kruszcowy nie przydzie, i dostrzedz, iakię liczbę stopniów odpowiada; ta liczba będzie szerokością geograficzną miejsca danego (§. 10.) Podobnym sposobem zwazać należy stopnie równika, które podchodzą pod południk kruszcowy razem z miejscem danem, gdyż przez ich liczbę długość geograficzną miejsca poznaemy. (§. 12.) Sposobem dopiero przepisanym docho-

dochodzimy, że szerokość geograficzną Warszawy jest  $52^{\circ}$ . i m. 15, długość zaś  $38^{\circ}$ , i m. 45.

## §. 15.

Bardzo dobrze znaiomé są karty geograficzne, na których albo cała powierzchnia ziemi, albo też część iey iaką wyrażoną bywá. Do robiénia mápp, trzeba ofobliwych przepisów, gdyż na nich powierzchnią wypukłą maluiemy płaską. Na máppach, tak różne południki, iako też i równoleżniki iedné się liniami prostémi, drugie krzywémi wyrażaią. Na máppach morskich samé linie prosté, między sobą równoodlegté, miejsce południków i równoleżników zastępuią. Linie wzmiankowane, bądź prosté są, bądź krzywé, zawsze służą ku poznaniu położénia miéysc, których długość i szerokość geograficzną z postrzeżeń astronomicznych wiadomá nam jest.

Karty  
Geografi-  
czne.

## §. 16.

Koła na powierzchni ziemi myślą kręśloné, ku innemu też końcowi użyte bydź mogą. Ktokolwiek chce dókładnie poznać odmiany dni i nocy; temu znościósć takowych kól koniecznie potrzebna. Co się tycze odmian dni i nocy: wiemy przez doświadczenie ustawiczne, że słońce o godzinie 12. albo na saméy płaszczyźnie południ-

Vzycie-  
czność z  
kuli ziem-  
skiej,

łudnika, albo bardzo blisko niey zayduie się, i to nie u nas tylko dzieie się, lecz wszędzie. Gdy tedy wszystkie mieysca pod jednym południkiem leżące, iednę płaszczynę południową mają; przeto na wszystkich, wiele ich tylko na jednym południku między dwóma biegunami rachuiemy, o tymże samym czasie iest południe, to iest, godzina 12, iesli tylko wszędzie tak się rachuią godziny, iak my rachować zwykli.

## §. 17.

Różnica  
czasu na  
różnych  
mieyscach.

Przeciwnie zaś, iesli mieysca pod różnym południkiem leżą, i od siebie ku zachodowi albo wschodowi są odległe; nigdy razem, i tegoż samego czasu południa nie mają, ale odmiennie na nich rachuią się godziny: gdyż między południem iednego dnia i drugiego na każdym mieyscu 24. godzin wypływa, a nam się wydaie, że słońce w tymże samym czasie wkoło całą ziemię zawsze obiega. Przeto, na wszystkich mieyscach zachodnich, późniejszy iest południe od południa naszego, i dwunasta godzina później tam przychodzi, niż u nas; im dalsze są mieysca od nas idąc ku zachodowi; tym więcej czasu poobiedniego u nas wypływa, nim na nich południe nastąpi. Toż samo dzieie się wszędzie względem pomiaru czasu, co i u nas. Wszystkie mieysca względem nas ku wschodowi leżące, ranię mają południe, niż u nas bywają, ieszcze tym ranię, im są dalsze  
ku

ku wŃchodowi. Tak, gdy w Petersburgu w póldopierwszey po południu, w Berlinie zaś 11. godzina zrana, u nas w Warszawie tegoż samego czasu właśnie południe przypada.

## §. 18.

Którzy długą podróż na morzu odbywają, dni swojej żeglugi, i zdarzenia, pamięci godne, w dzienniku zapisywać zwykli, i według tegoż dziennika, poki są na morzu, czas obyczajem swego kraju miarują. Tak sobie owi zwłaszcza żeglarze postąpili, którzy całą ziemię obiechali. Ci wszyscy świadczą, że za powrotem do oyczyzny, w rachunku dni odwspółobywatelów dniem całym się różnili. Żeglujący bowiem na zachód, gdy powrócili do oyczyzny, ten dzień rachowali za dzisiejszy, który u ich ziomków był wczorajszym: płynącym zaś ku wŃchodowi przeciwnie się zdarzyło. Ta rzecz, iak niektórym zdaie się bydz̄ dziwną; tak łatwy má wykład z nauki poprzedzających. Im okręt dalej od miasta iakiego np. Londynu odchodzi, na zachód; tym później má południe, miarując ie według czasu na Londyn: np. w początkach żeglugi południe na okręcie przypada, gdy w Londynie iest godziná pierwszá; zatem 11. godzina na tymże okręcie była w czasie Londyńskiego południá. Jako tedy okręt coráz dalej ku wŃchodowi płynie; tak będący na nim, coráz ranniej-

wykład  
pewnego  
doświadczenia  
żeglarzów.

zże rachują godziny, to jest, 10, 9, 8. i. t. d. tegoż samego czasu, którego w Londynie południe przypada. Nakoniec do tego przychodzi, że gdy na okręcie jest północ n. p. z foboty na niedzielę; w Londynie jest południe niedzielne. Płynie dalej okręt ku zachodowi, a żeglarze odtąd ów dzień mają za dzisiejszy, który w Londynie jest wczorajszym, i rachują n. p. godzinę 11, 9, 7, i t. d. poobiednią w fobotę, gdy w Londynie jest 12. zrana w Niedzielę, to jest, samo południe. Tym sposobem na okręcie będącym, póki nie powróca, różnicy w czasie ustawicznie przybywa aż do 24. godzin, w których słońce całą obiega ziemię. Dajmy, że Obywatele Londyńscy spodziewają się przybycia iakiego okrętu we wtorek około godziny 9. Żeglarze na tymże okręcie godzinę 9. poniedziałkową rachować będą. Podobnym sposobem okazać można, iż żeglujący ku wschodowi, gdy obiada całą ziemię, przy powrocie do portu jeden dzień nadrachują. Obiedwie te prawdy zasadzają się na świadectwie i doświadczeniu tych, którzy ziemię w koło obiechali: przeto wziętko, cosmy o kształcie ziemi wyżej powiedzieli, żadnej wątpliwości nie podpada.

## §. 19.

Różnica  
czasu zawi-  
sta od róż-  
nicy dłu-  
gosci.

Stąd poznaemy, że odmiany dnia z no-  
ca po całej ziemi razem wprowadzie przy-  
pada; lecz w różnych jej częściach. Tak,  
gdy

gdy u nas dzień, nasi Przeciwnopni noc mają, i przeciwnie, gdy u nich noc jest, nam słońce przyswieca. Mięzkającym na niezliczonych miejscach między nami, i naszymi Przeciwnopnemi, jednym słońce wchodzi, drugim tegoż samego czasu zachodzi. Gdy u nas południe, po niektórych miejscach ku zachodowi, jest czas poranny, po drugich słońce wchodzi, na innych słońca północ, iakto u naszych przeciwnopnych. Przeciwnie zaś z strony wchodnię, w jednych krajach dopiero po południu, w drugich zachod słońca, w innych już noc panuje: siewem poranek, południe, wieczór i noc są bez przelitan-ku na ziemi: przeto rachowanie godzin na różnych miejscach, od położenia tychże miejsc zawisło. Gdy u nas 6. z rana, na innych miejscach 7, 8, 9, i t. d. upływa godzina: zgoła każdego czasu wszystkie godziny dzienne i nocne po całej ziemi przemieniają. Wiedząc dokładnie różnicę czasu między dwoma miejscami, i która godzina na jednym, zgadnąć można godzinę drugiego. Tak, ponieważ między Warszawą i Paryżem, jest różnicy w czasie godzina jedna i m. 15; przeto, gdy w Warszawie jest 10, w Paryżu natenczas 3. kwadrans na 9. rachują. Z téż samey różnicy czasu można dochodzić długości geograficznej miejsc: co niżej pokażemy.





## R O Z D Z I A Ł III.

## O porach roku.

## §. I.

Naszych  
dni i nocy  
odmiana.

**Z**Ważając bieg słońca, postrzegamy, że nie ma u nas ani dwóch dni ciągłych, którychby słońce o iedney chwili czasu wschodziło i zachodziło: lecz długość dni i nocy w całym roku, według pewnego porządku, ustawiczney podlega odmianie. Latem dni nuydłuższe mamy, a nocy nuykrótsze; w zimie zaś przeciwnie się dzieie: gdyż prawie od 23. Września, aż do 20. Marca, więcej godzin nocy niż dnia rachuiemy. Od 20. Marca, dnia przybywają aż do 21. Czerwca, kiedy dni nuydłuższe, nocy zaś nuykrótsze przypadają: od tego zaś czasu dzień się zmniejsza, a nocy pomatu przybywają blisko do 21. Grudnia; kiedy dzień nuykrótszy, noc zaś nuydłuższą mamy. Dwa razy do roku dzień z nocą równy bywają: raz około 20. Marca, drugiraz około 23. Września. Czasy, około których równość między dniem i nocą zachodzi, czasami porównania dnia z nocą, albo nocy ze dniem (*tempora aequinoctiorum*) nazywamy.

## §. 4.

## §. 2.

Większą część ziemi odmianie pospolitęj długich i krótkich dni podlega, lubo ta odmiana nie wszędzie jest iednakową. Tak w Prowincjach Polskich, ku południowi nąydaley leżących, dnia nąydluzszego blisko 16, nąykrótszego koło 8 godzin bywa: w nąydalejzych zaś północnych krajach nąszych dzień nąywiększy ma godzin prawie  $17\frac{1}{2}$ , nąykrótszy  $6\frac{1}{2}$ . W Hiszpanii Południowey dzień nąydluzszy  $14\frac{1}{2}$  tylko, i to niezupełnie zawiera w sobie godzin, nąykrótszy  $9\frac{1}{2}$ . W Petersburgu dnia nądluzszego rachują  $18\frac{1}{2}$ , nąykrótszego  $5\frac{1}{2}$ . W krajach północnych Laponii słońce bez zachodu świeci natenczas; kiedy u nas dzień nąydluzszy, nie wchodzi zaś, kiedy my noc nąykrótszą mamy. Holendrzy w roku 1633 na wyspie Spitzberg zimować przymuszeni, od 9 Października, aż do 13 Lutego w roku 1634 słońca nad widno-kręgiem (*horizon*) nie mieli. Przeciwnie zaś na samym równiku, i blisko niego na wyspach Azyatyckich, n.p. Sumatrze, Bornei, i innych, także po wielu krajach Afrykańskich, i w niektórych Prowincjach Ameryki, w Mieście Kwito Królestwa Peru, prawie przez cały rok dni z nocami równe bywają. Od równika i miéysc iemu przyległych idąc ku północy, albo ku południowi, pod równą szerokością geograficzną znajdziemy dni róz dluzsze, dru-

Taż sama odmiana prawie po wszystkich miéyscach ziemi zachodzi.

giraz

giraż krótfzé: lecz naodwrot, to iefł, w kraiach tak odległych od równika ku południowi, iak my iefłéśmy oddaleni ku północy, dni náymniefzé tego czafu bywaią, kiedy u nas náywiékfzé: i przeciwnie, kiedy u nas zima dni náykrótfzé, tam náydufzfe przypadaia. Dwa razy do roku po cafoy ziemi różnica w długości dni po różnych mieyfłach różna bywa, zdarza fię náywiékfza około przelilénia dnia z nocą, ubywa zaś iey zwolna, gdy fię przybliża do porównania nocy ze dniem.

## §. 3.

Odmiany  
ciepła i zimna,

PoŤrzegamy także odmianę w częścicach roku, co do ciepła i zimna na ziemi panuiącego, która, iak nám fię zdaie, zawifła od fióncá, lubo mniej ściŤle, niź od miana dni i nocy. Náywiékfzé prawie ciepło u nas bywa latém około czafu, kiedy dni náydufzfe miéwamy, zimna zaś náyprzykrzeyfzé panuia blisko owégo czafu, kiedy dni náykrótfzé. Nadto, doŤwiadczeniaé nás uczy, że powfzechnie mówiaé, w kaźdym kraju, iefłi tylko fzczególná iaká przyczyna nie zachodzi, tym wiékfze ciepło bywa; im ténże kráy bliźfzy iefł równika, a tém Ťamém w nim dni mniej różnia fię długoŤciá od nocy. Przeciwnie zaś, té kraie bywaią zimniefzé w których dzieñ náydufzfy od náykrótfzego wiécfy fię różni, albo, co na teź

famo

famo wychodzi, których szerokość geograficzna, bądź północna, bądź południową największa jest.

## §. 4.

Skutki ciepła po różnych krajach odmiennego z wielu przyczyn godne są uwagi. Im cieplejże są kraje jedne od drugich; tym odmienniejsze mają własności, inne się w nich zwierzęta chowają, inne zioła i drzewa rosną. W samej Polsce, Prowincye północne z południowymi znosząc, iásnie poznamy różnicę między ich własnościami, które z odmiennych ciepła stopniów wypływają. Cóż, gdybyśmy zważyli mieysca ku północy dalej leżące, czyli których szerokość geograficzną nierównie większa jest? Sam człowiek, który i składem ciała i przemyśleniem wytrzymałszy, niż zwierzęta, jeśli te odmiany zbyt są wielkie, nie mały uszczerbek na zdrowiu cierpi i odmienia się. Tęj prawdy, alboż nam nie dowodzi iásnie różnica między Murzynem i Laponczykiem?

Skutki różnicy ciepła po różnych krajach.

## §. 5.

Zimno z ciepłem u nas bywá naprzemianny. Różnica między zimnem i ciepłem tym większą po różnych mieyscach postrzegamy; im na którym z nich dni najdłuższe więcej się różnią od najkrótszych, albo, im które dalej od równika leży. W krajach

Różnica między latem i zimą.

iach na równiku, i blisko niego leżących, gdzie tylko dni prawie przez cały rok są równe, gorąca też iednostayne, niemal trwają. Nigdy tam śnieg nie bywa, nigdy woda nie marznie. U nas zaś i po innych kraiach równie zimnych, wszystko, nie bez podziwienią, inaczej widzieć w zimie, inaczej latem. Są czasy, kiedy ziemia pięknie zieleni się i rodzi: są też czasy, kiedy zmarzła i śniegiem pokryta leży. Taką odmianą tym dziwnieyszą się być wydaie; im ją ciekawiej zważamy. Każdy płatek śniegu dziwnie się składa, to gwiazdę, to różę, to inne tym podobne rzeczy swym kształtem wyobraża. Przyrodzenie, moc niezmierną śnieżnych płatków, w krótkim czasie z wyziewów wodnistych cudnym kształtem z sobą spoionych, wprowadza.

## §. 6.

Woda  
przez zimno  
w lód się  
obraca.

Bardzo też są dziwne odmiany, które zimno w wodzie sprawia. Zima poskramia morza, strumienie i rzeki. Wystawia na nich wielkimi ciężarami nieprzełamané mosty z lodu, po których całe liczné wojska ze wszystkiem rynsztunkiem bezpiecznie przechodzą, lubo te mosty na saméj tylko wspierają się wodzie. Często iednej nocy w obfzernych lasach wszystkie drzewa lodem, iakby kryształem najczystszy, tyfąc kolorów przez odbicie i łamanie, światła oku dającym, obwodzi.

Byby

Byłby to widok niezwyuczayny dla Obywateła gorących kraiów, który nigdy śniegu, nigdy lodu nie widział, gdyby nagła u nás stanął, i zimowe uyrzał tu dziwy. Zastanowiłby się z podziwieniem nad wodą, z ciekłey w twardą istność, iak kamień odmienioną. Śniegu spadające płatki chwytalby, i ciekawie oglądał. My, do tak dziwnych skutków przyrodzenia nazwyczajeni, mniéy się nad niemi zastanawiamy, niżbyśmy powinni. Przecięż té i inne cuda natury, zawsze są godne uwagi człowieka mądrego, lubo u gminu, przeto że się często zdarzają, spowizdniały.

## §. 7.

Wiadomo, że słońce wyżey będąc na niebie, bardziéy dogrzéwá, niż zóstaiać niżej. Latém nawet, przy wśchodzie i zachodzie słońca mniéy zagrzenia od iego promieni czuiemy: lecz w południe, gdy się náywyżej wzbiie, tak nam dopieká, że w cieniu ukrycia szukamy. Gdy tedy po wśzystkich mieyscach ziemi podczas lata słońce wyżey chodzi, niż w zimie, czego dowodzimy z krótszych latém, niz zimá cieniów ciá; przeto poznaiemy, że odmienná wysokość słońca iest ogólná przyczyná tak odmian rocznych, iako téż ciepła i zimna. Stopnie ciepła i zimna nie idą zawsze podług wysokości słońca, bo bywają i inne przyczyny mieyscowé ciepła i zimna, z tém wśzystkiém iednak słońce

Słońce iest  
náycełniéy-  
szą przy-  
czyná wśzel-  
kiego cie-  
pła na zie-  
mi.

iak

iak światła, tak ciepła na ziemi jest najsilniejszą przyczyną i początkiem.

## §. 8.

**Czemu zimno więcej ku biegunom.** Dla téżże samej przyczyny, którąśmy wyżej przywiedli, kraje na samym równiku będące, i niemu przyległe, gorętsze są, niż te, co pod większą szerokością geograficzną leżą: gdyż nad głowami obywatelów w tamtych krajach, słońce codziennie o południu prosto stawa, u nas zaś podczas lata nawet nigdy tak wyfoko nie bywa, owszem tym dalsze jest od takiego położenia; im bliżej bieguna północnego mieszkamy. Gdy się oddalamy od biegunów do równika; postrzegamy w każdej części roku większą siłę słońca wyfokość południową. Skąd wnosić można, iż, ogólnie mówiąc, zimna przybywać powinno coraz więcej, idąc od równika z obu stron ku biegunom.

## §. 9.

**Różnica między ciepłymi i zimnymi częściami roku.** Łatwo nakoniec dochodzimy przyczyny, że u nas i po innych krajach równinnych, części roku bardziej się od siebie, co do ciepła i zimna, różnią, niż w krajach równika bliższych. Gdyż i najdłuższe dni od najkrótszych, i największa wyfokość południowa słońca od najmniejszej nierównie znaczniejszą bywa u nas, niż na miejscach bliżej równika leżących. Przeto, dla dwójnej przyczyny, znaczniej-

czniwsze odmiany ciepła i zimna w częściach roku u nas zachodzić muszą. Podczas lata o południu słońce nierównie wyżej miévamy, niż w zimie: przeto też mocniej dogrzewa, i wszystko ożywia. Nadto znacznie dłużey powietrze i ziemię ciepłem napelnia, gdyż długo się bawi nad widnokręgiem (*horizon.*) Owóz dwie przyczyny, dla których nasz czas letni daleko więcéy różni się od zimowégo, niż w kraiach równika bliższych.

## §. 10.

Ze słońcą wysokość południową latém po całej ziemi bywá większa, zimá zaś mniejsza; przyczyną tego jest bieg, którym słońce ráz ku południowi, drugiráz ku północy się zbliża. Koło 20 dnia Marca znajduje się prosto nad głowami, czyli na punkcie nadgłównym, albo nadgłówniku (*zenith*) półpolicie zwanym, tych, którzy na samym równiku mieszkaia. Na każdym ziemi miejscu ten punkt nieba, przez któryby pionową tegoż miejsca, w górę, ile potrzeba, podłużoną, przechodziła; nazywá się nadgłównikiem miejsca (*zenith loci.*) Nazajutrz o południu Obywatele równika uyrzú słońcé trochę oddalone od swego nadgłównika ku północy. Dni następuiających każdego południa, postrzegá coraz bardziéy oddalone słońcé ku północney stronie. Gdy tak słońcé, przez wszystkie nadgłówniki Obywatelów, coraz

Słońcé  
zdać się  
mieć bieg  
własny i ro-  
czny ku po-  
łudniowi i  
północy.

daley

dalej od równika na północ mieszkających, zwolna przechodzi; nakoniec 21 Czerwca, podług naszego kalendarza, nad głowami tych stawa, którzy mieszkają na równoleżniku pod szerokością geograficzną  $23^{\circ}, 28'$  na północ. Za ten kres słońce dalej ku północy nie idzie, owszem zwolna do równika powraca: i każdego południa bliższe niemu będąc, nakoniec dnia 23 Września znowu nad samym równikiem stawa. Stąd ku stronie południowej coraz się pomyka, to jest, mieszkający na równiku każdego dnia o południu widzą słońce dalsze od swego nadgłównika ku stronie południowej. Nakoniec 21 Grudnia słońce jest w nadgłówniku owego miejsca, które się znajduje na równoleżniku południowym pod szerokością geograficzną  $23^{\circ}, 28'$ . Tu znowu jakby zastanawia się, i ku północy cofa, do równika coraz bardziej przystępuje, aż nakoniec 20 Marca nad samym równikiem stawa. Tym się sposobem bieg słońca postępnym i odwrotnym corocznie odprawuje, i trwa bez przestanku.

## §. II.

Ponieważ równoleżniki pod szerokością geograficzną  $23^{\circ}, 28'$  tak z strony południowej, jak z strony północnej, znaczniejszymi są nad inne przez bieg słońca; przeto mają osobliwe nazwisko *zwrotników słońca*, (*Tropici*.) Północny zwrotnik

tnik nazywá się też zwrotnikiem raka (*Tropicus cancri*.) południowy zaś zwrotnikiem Koziorożca (*tropicus capricorni*.) Takie nazwiska dajemy im od znaków niebieskich, w których słońce bawi się najczęściej, kiedy nad zwrotnikami ziemskimi wprost stawa. Dajmy, że  $A D B E A$  (fig. 5.) jest jeden z południków ziemi,  $C$  jego środek,  $A$  biegun północny,  $B$  południowy,  $D E$  przecięcie południka z równikiem, także przecięcia  $d, e$ , zwrotnika raka,  $\delta e$  zwrotnika koziorożca z tymże samym południkiem; łatwo poznamy dlączego u nas słońce o południu wyżey bywa latem, niż zimą, na wiosnę i w jesieni. Gdy będzie jakie miejsce  $G$  na ziemi w słońcu północney,  $GH$  przecięcie płaszczyzny poziomey w punkcie  $G$  ziemię dotykającej się,  $F$  środek słońca koło 20 dnia Marca, albo 23 Września. Z takiego założenia pokazuje się, że środek słońca  $F$ , podczas południa na miejscu  $D$ , przypadnie na linii prostej  $CD$  w górę przedłużoney, na miejscu zaś  $G$  kąt  $FGH$  wyfokosć południową słońca oznaczy. (II. 6.) Dnia 21 Czerwca środek słońca o południu miejsca  $G$  przypadnie na punkcie  $f$ , linii przedłużoney  $Cd$ , kąt zaś  $fGH$  wymierzy południową wyfokosć. Podobnym sposobem 21 Grudnia, środek słońca stanie na  $\Phi$  linii przeciągniowey  $C\delta$ , a wyfokosći jego południowey będzie miarą kąt  $\Phi GH$ . Ze trzech kątów wzmian-

D kowa-

kowanych, kąt  $fGH$  oczywiście jest większy od kąta  $FGH$ , kąt zaś  $\Phi GH$  mniejszy od tegoż  $FGH$ . Przeto na każdym miejscu na ziemi w stronie północnej obranem, słońce o południu, zacząwszy od Marca aż do Września, wyżej bywa, niż od Września do Marca; ponieważ, iak łatwo poznać, gdy słońce nawet znajduje się między punktem  $F$  i  $f$ ; zawsze jego wyfokość jest większą, niż gdy bawi między  $F$  i  $\Phi$ , gdzie każdy kąt, myślą wystawiony, mniejszy jest od kąta  $FGH$ . Z równą jasnością okazać można, że w krajach południowych wszędzie natenczas słońce w południe najniżey bywa; kiedy u nas wyfokość najwyższą miéwa: i przeciwnie. Przeto kraje ku biegunowi południowemu leżące w czasie lata naszego, zimę mają, i gdy tam lato, u nas zima bywa.

## §. 12.

właśność  
krajów  
wprost sło-  
necznych.

Dla odmiennéy słońca południowéy wyfokości po różnych miejscach, cała powierzchni ziemi dzieli się na znaczniejszyé części nakształt pasów wkoło ziemi idących (*zonae*): z tych części jedna między dwóma zwrotnikami leżącą (*intra tropicos*) nazywa się gorącą, czyli wprost słońeczną, (*zona torrida*), dla téy przyczyny, że słońce prawie razwraz jest nad głowami Obywatelów w krajach gorących, i nierównie większe tam upały dzieńwdzień i sprawuje,

sprawie, niż u nas latem bywać zwykły: gdyż w naszych krajach nawet podczas lata dalekie jest zawsze od nadgłównika. Na innych ziemi miejscach popolicie tym większe ciepło panuje; im bardziej są zbliżone ku połowi ziemi wprostłonecznemu: gdyż latem o południu prościę nad niemi słońce stawa. We wszytkich krajach wprostłonecznych, czyli za zwrotnikami leżących, części roku z odmianami swemi porządnie jedna po drugiej następują, i w każdym roku bywa wiosna, lato, jesień i zima. Słońce znajdując się raz corocznie przy jednym ze zwrotników, gdy w krajach n.p. północnych, za temiż zwrotnikami leżących, ma wysokość największą w krajach południowych, równie położonych, najniższy chodzi; i przeciwnie. Inaczej się rzecz ma w częściach ziemi wprostłonecznych, gdzie corocznie dwójtę lato, jesień i zima dwójtą bywa: gdy bowiem słońce dwa razy do roku nad głowami obywatelów tam przechodzi, raz ku południowi zmierzając, drugiraz ku północy; dwa razy też najwyższy bywa, lato zaś wszędzie od najwyższej wysokości słońca zawisło.

## §. 13.

Kraie na równiku leżące, mają lato raz w Marcu, drugiraz w Wrześniu, według kalendarza naszego: gdyż w czasach porównania dnia z nocą, słońce o południu

Pory rok  
ku w kra-  
jach wprost  
łonecznych

D a

prosto

profito nad niemi bywá. Zima zaś tamże przypadá iedną w Czerwcu, drugá w Grudniu, gdy słońcé do zwrotników raka i koziorożca dochodzi. Zimy po kraiach gorących bardzo się różnią od naszych: ponieważ tam słońcé w czasie nawet zimowym wyżéy chodzi, niż u nás latém. Przeto na tamtych mieyscach między latém i zimą samé pogody, i częste flagi różnicę czynią. Przeto obywatele tamtych krajów roku nie dzielą na wiosnę, lato, jesień, i zimę, ale tylko na czas pogodny i dzdzyfity. Bywają gorącą wielkie, nawet podczas zimy; śniegu tam i lodu nie widać, chyba gádzieniedzie po wierzchołkach gór wyfokich. Upały krajóm wprost słońecznym zwyczajné, góry, wiatry z pewnych stron wiejące, własność ziemi, odległość morza, i inne tym podobné okoliczności, znacznie wprawdzie przytłumiają; przecięż wszędzie tam niepomierné gorącą panują, oprócz na górach zbyt wyfokich: i przeto mimo wszystkie okoliczności namienioné, wprost słońeczne kraie za nąygorętsze między wszystkieimi miané bywają.

## §. 14.

Dwa równoleżniki od biegunów tak dalekie, jak zwrotniki od równika, to iest, Koła biegunowé, i kraie zimné. (circuli polares.) Jeden z nich má szerokość geograficzną północną, drugi południową na 66°, 32'. Za temi równoleżnikami

żnikami coraż daléj ku biegunóm, tak ciężkie zimna panują; że ani drzewa rość, ani ludzie mieszkać nie mogą. Kraie te właściwie zimnemi nazwane, po więkšzėj części, ile wiemy, pušte, nieofiadłe, śnieg i lód nieginący okrywá. Samo morzé za kołami biegunowémi w obiedwie strony ku biegunóm, czyli, co na to famo wychodzi, w obudwóch ziemi pałach zimnych (*zona frigida*) dla wielkich brył lodu, któremi się napęlnia, jest nieżęglowne.

## §. 15.

Część powierzchni ziemskiej między biegunami i zwrotnikami leżącą, pałem umiarkowanym, co do ciepła i zimna (*zona temperata*) nazywamy: jedna jest północną, druga południową. Obiedwie są roziętę, i kraie w nich będącę bardzo się różnią od siebie stopniami ciepła i zimna. Tak n.p. gdy w Szwecyi mróz panuje, po brzegach Barbary nad szródzięmném morzem upał dokuczą. Przeto, téż fame części dzielili dawnieysi na pomnieyſze pały, z których każdy nazywali strefą (*clima*), mniemając, że mieysca nad iedną strefie ziemi położone iednakową miewaią zimę, iednakowé lato, albo przynájmniey na takowych mieyscach náywiękšze ciepła i zimna, od náymnieyſzych bardzo się mało różnią. Nadto, że w całej strefie, w której iakie mieysce leży, tym ciepley bywa; im taż strefa bliźsza zwrotników, tym zaś zimniey, im bliźey

Kraie w-  
bokstone-  
szné.

blizy do kół biegunowych przyfępuje, albo pod większą szerokością geograficzną za zwrotnikami przypada. Gdy zaś doświadczenie przekonywa, iż to mniemanie jest omyłne, ponieważ n.p. w Syberyi pod tą samą szerokością, daleko zimniejszy, niż w Szwecyi, a podział ziemi na wzmiankowane strefy, i liczba ich, wcale od upodobania zawisła (b), i wiadomość takiego podziału

(b) Dawni Kraiopisowic rozumiejąc, że kraiów wprostłonecznych mała część, od zwrotników idąc do równika, dla zbytecznego gorąca, ludzimi osadzona była, a kraie wbokstłoneczne za 90° szerokości geograficzney dla zimna są pułstę; siedm stref naznaczali: potem zaś dowiedziawszy się o licznych narodach za 50° będących, 2. nowe strefy do dawnych 7. przydali. Dzisieysi Geografowie całą powierzchnię ziemi dzielą na strefy godzinne, których rachują 48, i na miesięczne, których kładą 12. Strefy godzinne ciągną się od równika z obustron aż do kół biegunowych, czyli do szerokości geograficzney 60°, 32'. Strefy zaś miesięczne od kół biegunowych do samych biegunów. Kraie w strefach godzinnych leżące, różnią się długością dnia najwyższego po półgodziny; tak będące w pierwszej strefie mają dnia najdłuższego godzin 12½, w drugiej 11, w trzeciej 13½, i t. d. Warszawę po polocie w 9. strefie kładziemy, gdyż dnia najdłuższego blisko 16½ godzin na to miasto rachujemy. Kraie zaś stref miesięcznych w długości dnia najdłuższego mają różnicę miesiąc cały; tak w pierwszej strefie miesięcznej dzień najdłuższy trwa miesiąc jeden, w drugiej 2, w trzeciej 3, i t. d. aż do 6, na samych biegunach.

podziału nie wiele się na co przydá; przeto nierozwodzimy się w tej rzeczy długo, ale raczej przytępujemy do wykładu różnicy między dniami i nocami, o której wyżej namieniliśmy.

## ROZDZIAŁ IV.

### O różnicy długości dni.

#### §. I.

Gdyby kto będąc na równiku w czasie porównania dnia z nocą, ustawił prostopadle skazówkę na tablicy poziomej; postrzegłby, że cień ię przez cały dzień nie odstępuię od linii prostej, ze wschodu na zachód prowadzonej, na której sama skazówka stoi: że, przed południem tenże cień pada zawsze w stronę zachodnią, i przy wschodzie słońca bywá najdłuższy: że, potem zwolna krótszym się stáie, a w samo południe, kiedy słońce nad skazówką wprost stáwá, a tęp samým cień poboczny byđź nie może, ze wszystkim niknie: że, po południu ięst ku stronie wschodniej, i coráz go więcéy, aż do zachodu przybywá. Stąd poznáujemy, że słońce przez cały dzień má bięć na płaszczynie, która przez skazówkę prostopadłą, i przez linią prostą od wschodu na zachód prowadzoną przechodzi, a tęp samým

Słońce  
podczas po-  
równania  
dnia z nocą,  
má bięć na  
równiku.

mém jest płaszczyną pionową pod samym równikiem od wschodu na zachód rozciągnięną: słowem jest płaszczyną samego równika, na którym słońce tego czasu bieg swój odbywa.

## §. 2.

Pozorny  
bieg słońca  
dwoisty.

Prawdą, że wszystko ściśle zważając, środek słońca bez najmniejszego zastanowienia przez płaszczynę równika zwolna przechodzi: gdyż słońce, iak wyżej namieniliśmy, ma bieg ofobliwy i nieustanny; to od południa na północ, to z północy na południe. Lecz ten bieg słońcu własny; *naprzód*, tak jest wolny; że w iednym dniu z cienia wskazówki poznać go nie można: *powtórę*, doświadczenie nas uczy, że słońce, po porównaniu dnia z nocą wiosnowem, ku samej północy, po jesiennem ku samemu południowi: zwolna się pomyka. Wczasie zaś porównania dni z nocami zupełnieby na płaszczynie równika zostawało; gdyby mu bieg właściwy nie przeszkadzał. Dla zrozumienia wszelakiego obrotu słońca, dwoisty bieg jego uważać należy: ieden z południa na północ, albo naodwrot z północy na południe, który jest powolny; i słońcu własny; drugi daleko prędzsy od wschodu na zachód; zięzycowi i innym światłóm niebieskim spólny.

## §. 3.

## §. 3.

Jeśli kto, pamiętając na warunki wyżej położone, zastanowi się nad biegiem spólnym; potrzeże, iż słońce, gdy nam równe dni z nocami wymierzają, w równych też czasach równe łuki czyli kąty przebiegają. Gdybyśmy skazówkę prosto ustawioną na tablicy poziomej, będąc na samym równiku, różnych godzin tak nachylali; iżby wprost ku słońcu obroconą żadnego cienia nie rzucali, i kąty mierzyli, które nachyloną będąc do tablicy, z nią czyni; wielkość ich znaleźlibyśmy w stosunku z czasem. Naprzykład, o godzinie 8 ranney, byłby kąt od  $30^{\circ}$ , o 10, od  $60^{\circ}$ , o 12, od  $90^{\circ}$ , o drugiej godzinie po południu, od  $120^{\circ}$ , o 4, od  $150^{\circ}$ , o 6, kiedy też i zachód przypada, od  $180^{\circ}$ , to jest: ponieważ długość dnia jest 12 godzin, a w tym czasie słońce przebiega łuk od  $180^{\circ}$ , kąt w jakimkolwiek innym czasie przebieżony rachując od wschodu, czyli godziny 6, znajdziemy w tymże samym stosunku do  $180^{\circ}$ , w którym jest część jakiegokolwiek czasu do 12 godzin. Przeto bieg słońca od wschodu na zachód iednostajny jest: gdyż każdy bieg iednostajnym się nazywa, którym jakie ciało w równych czasach, równe miejsca przebiega, albo, co toż samo jest, którego prędkość iednakową trwa zawsze:

Bięgsłońca  
ca wydaie  
się bydz iednostajnym

## §. 4.

## §. 4.

Dłá powietrza i wyziewów wszystkie rzeczy wi-  
dzialne, wy-  
zety się wy-  
datą, niż fa-  
położone.

Uwážać należy, że bieg słońca dlá powietrza i wyziewu, (*vapor*) około nás będącego, trochę odmienniejszy, niż w samey rzeczy jest, nam się wydaie. Codzienné doswiadczenie uczy, iż rzeczy w równey z oczyma naszemi wyfokości będące, widzimy przez światło po powietrzu do nás wprost idące. Lecz gdy z wyfoka nadół patrzymy, albo zdołu poglądamy na wierzchołek iakiey góry, lub wieży, w odległości znaczney od niey będąc; wtenczas światło nim doydzie do oka, łamie się, i od prostej linii nieco zbacza. Na dowód tej prawdy, niech będzie oko ná A, (*fig. 6.*) rzecz do widzenia ná C znacznie wyniesioná, i odległość AB, z wyfokością BC wiadomá; zaczm, według prawideł geometryi w części 1, ná kar. 357, i 358, kąt CAB wyrachować można. Tén zaś kąt CAB znacznie jest mniejszy od kąta DAB, pod którym rzecz będącá ná C, patrzącemu z A wydaie się byđż ná linii AD w punkcie D, w ténczas kiedy odległości AB, BC są bardzo wielkie. Ta odmienná od prawdziwey wyfokość, którą w okolicznościach namienionych postrzegamy, skutkiem jest powietrza, i wyziewów, gdyż za odmianą powietrza mniey, albo więcéy z wyziewy zmieszanego, zmnieyła się, albo powiększa. Potrzeżenie następujące jest dowodem tej prawdy. Gdyby kto nakierował  
prze-

przeziernik (*tubus opticus*) na wierzchołek góry iakięy, albo wieży opodal będącęy, i w tém położeniu przeziernik niewzruszenie obwarował, potem zaś różnych godzin przezeń patrział, zwiłszcza blisko przed zachodem, albo zaraz po zachodzie słońca; wierzchołek ów, razby się wydawał wyżęy, drugiraz niżęy patrzącemu.

## §. 5.

Przyczyny wzmiankowanego skutku na-  
potem wyłożymy, i pokażemy, że pro-  
mięnióm światła, do widzenia nam służą-  
cym, powietrze prostą drogą idźć nie do-  
puszczają, lecz ich nieco schylają, i łamię.  
To łamanie sprawia, że słońca i innych  
światał niebieskich nie widzimy na miej-  
scu, lecz trochę wyżęy. Podwyższanie  
przez światło złamané więkzć jest w  
gwiazdach przy widnokregu będących,  
mnieyszć w oddalonych: gdy zaś naywy-  
żęy są, to jest, bliżć gwiazdki; skut-  
kóm złamanego światła zgoła nie podlé-  
gają. Wschód słońca, i innych gwiazd tak  
ruchomych, iako stałych, łamanie się swia-  
tła (*refractio luminis*) przyspieszają, zachód  
zaś opóźniają. Z téżę samey przyczyny  
dzienny bieg słońca, choć jest iednostayny;  
przeciź rano trochę prędzcy, nad wieczor-  
em wolnieyszcy nam się wydaje. Przy-  
spieszanie i opóźnienie biegu słonecznego  
z przyczyny namienioney pochodzące, tak  
małe jest; że przez cień skazówki dostrze-  
żone

Łamanie  
się światła,  
i jego skut-  
ki.

żone bydź nie może: przeto ie na tém miejscu opuściliśmy, gdzieśmy tylko niektóre wiadomości ogólne a biegu słońca przytoczyć, a pomniejszych nie roztrząsać postanowili. W naszych krajach tak słońce, iak gwiazdy dla światła łamiącego się, wyżej nad 33' podniesione nie bywają, gdy są na samym widnokregu, gdzie największe jest łamanie się światła; ale gdy są nad widnokregiem na 45° zgorą, toż podniesienie 1' nie dochodzi.

## §. 6.

Odległość  
słońca od  
ziemi iest  
bardzo wiel  
ką.

Nakoniec, wczasie porównania dnia z nocą, obrówszy którekolwiek miejsce na równiku ziemskim, można dostrzedz biegu słońca sposobem, któryśmy wyżej podali. Dla okazania tego, cośmy mówili, niech będzie C środek ziemi (fig. 7.) z której zatoczone koło ABA na płaszczyźnie równika, sam równik ziemski wyraża. Nadto, linia EF niech się dotyka ziemi w którymkolwiek punkcie równika na A. Już poznaliśmy z nauk poprzedzających, że słońce po wschodzie na miejscu A, który, co do nieba, przypada gdziekolwiek na punkcie E, wczasie 12 godzin biegiem jednostajnym przebywa łuk EAF, i w punkcie F, przy końcu linii EF, i łuku dziennego EIF zachodzi. Podobnym sposobem niech będzie B na linii AC miejscem przeciwstopych punktu A, linią GH niech się dotyka koła w punkcie B; słońce podczas

podczas porównania dnia z nocą, we 12 także godzin, kiedy na punkcie A noc przemija, łuk  $HQ G$  przebieży: gdyż toż samo się dzieje względem każdego punktu na równiku będącego, co względem punktu A. Można tu zarzucić, że płaszczyzny poziome, i równoodległe  $EF, GH$ , zawsze są od siebie oddalone; przeto słońce nim od jedney do drugiey z  $F$  na  $H$ , albo z  $G$  na  $E$  przeydzie, czasu jakiegoś potrzebuie: zaczęm całej drogi swoiey we 24 godzinach przebiegać nie może. Na ten zarzut odpowiadamy, że, im większy jest promień  $CA$ , względem odległości słońca  $AE$ ; tym też łuk  $EG$ , albo  $FH$  znaczniejszy jest względem całej drogi słońeczney  $ISQRI$ . Dajmy, że promień ziemi do odległości słońca tak jest, iak linią  $CD$  do  $DL$ , płaszczyzny poziome, i równoodległe  $LM, NP$  idące przez końce  $D$  i  $O$  średnicy ziemskiey, odcinają łuki  $LN, MP$  nierównie mnieysze, niż były  $GE, FH$ . Gdyby zaś promień ziemi tak był mały względem odległości słońca, iżby go zanic poczytać należało; natenczas obiedwie płaszczyzny  $LM, NP$ , stałyby się jedną, i łuki  $LN, MP$  zniknęłyby, słońce zaś nietylko by nad widnokregiem każdego mieysca na równiku będącego bawiło 12 godzin; leczby i całą drogę we 24 godzinach przebiegało. Cośmý dopiero mówili, to przez doświadczenie pokazue się bydź prawdą; przeto całą ogromność ziemi względem odległości słońca

jest

ieść bardzo małą, i niby w ieden punkt zebraną. Skąd poznaemy dalej, że słońce od ziemi bardzo odległe być musi: czego potem wielorako dowiedziemy.

## §. 7.

Płafczyzna pozioma, myślna i pozorną.

Na któremkolwiek miejscu powierzchni ziemi zostaniemy; odległość naszą od środka ziemi niknie względem odległości słońca, w który nad nami zostaje, i płafczyzna poziomą tego miejsca (czyli *widnokrag*) ma być uważana, iak gdyby przez środek ziemi przechodziła. Dla tego każdy widnokrag, przez środek ziemi idący, nazywają się widnokregiem miejsca myślnym, czyli prawdziwym (*horizon rationalis*,) albo nic nie dodając, widnokregiem: drugi zaś w punkcie którymkolwiek ziemi dotykający się, jest widnokregiem pozornym, (*horizon apparens*.) Tak R S C jest widnokregiem myślnym obudwóch miejsc A i B, E F widnokregiem pozornym miejsca A, G H miejsca B. Słońce wchodzi na iakiem miejscu, gdy nad widnokrag jego myślny wstępuje; zachodzi zaś, gdy się pod nim zniża. Nie mamy tu żadnego względu na to, że światło łamiące się wchód słońca trochę przyspiesza, zachód zaś opóźnia.

## §. 8.

## § 8.

Jeśli wyftawimy sobie na umyśle kulę wydrążoną (*sphera cava*) niezmiernéj wielkości, iedenże szrodek z ziemią mającą, któraby ziemię zewsząd otaczała; bieg słońca dzienny w czasie porównania dnia z nocą, w ten sposób uważać należy, iakby się dział na wielkiem kole, które jest przecięciem owéj kuli mniemanéj przez płaszczynę równika ziemskiego uczynioném. Wzmiankowane koło, jest kotłem wielkiem; gdyż przechodzi przez szrodek kuli wydrążonéj, ogromną wielkość mającéj, którą Astronomowie *niebém* zowią. Z obu stron oddalone jest na  $90^\circ$  od dwóch punktów, przez które oś ziemską przeciągnioną przechodzi: té punkta biegunami nieba, a samo koło równikiem niebieskim mianuiemy. Niebo takie astronomiczne jest kulą umyślem kręśloną, nie zaś rzeczywistą: wszelako iednak bez pojęcia takiej kuli, i poznania iéj podziałów, niepodobna zrozumieć obrotów gwiazd.

Co nazywamy niebém.

## §. 9.

Będący pod równikiem, każdego czasu w roku, wyiawfzy dwie pory, kiedy dni bywają równe nocóm, postrzeże, iż słońce ku północy, albo południowi zmierzając, przebiega codzién łuk równoodległy od tego, który w czasie porównania dnia z nocą przebiegło. Można się upewnić o tcy

Słońce każdego dnia zdaje się przebiegać ieden z równoleżników.

tęy prawdzie tak nachylaiąc skazówkę w różnych godzinach jednego dnia, iżby żadnego cienia nie rzuciła, a tém samém ku słońcu wprost obrócona była. Tak czyniąc, postrzeżemy, że kąt między skazówką i linią południową przez cały dzień jednakowey wielkości będzie. Gdy zaś dla niezmiernéy słońca odległości, tak sobie należy uważać postrzegacza, iakby środek ziemi był jego miejscem, a linią południową na samę ós ziemską przypadała; stąd idzie, że linią od środka ziemi do srodká słońca poprowadzoná, codzién má obrót na powierzchni nieiakięgoś ostrokregu prostęgo, którego ós, iest też osią ziemi, dla jednakowego zawżse nachylenia. Przeto słońce tak bieg swój odprawuie; iak gdyby kreśliło na niebie okrag koła podstawę rzezonęgo ostrokregu otaczaiący, a płaszczyna tego koła do osi ziemskiéy była prostopadłą, a tém samém od równika równoodległą.

## §. 10.

Zwrotniki na niebie.

To, cośmy powiedzieli, iest przyczyną Astronomóm do kreślenia myślą na kuli niebieskiéy nie tylko równika, ale też i wielu równoleżników: z których każdego dnia jeden, iak nám się wydaie, słońce przebiegá. Słońce od wschodu na zachód idąc ku północy, albo ku południowi, ustawicznie się pomyká, i dwoisty bieg to sprawuie, że droga iego wydaie się na niebie nakształt węzokrętnéy (*helix.*) Zakre-  
ty

ty takiéy drogi, przez które słońce raz w stronę północną, drugi raz w południową zwolna postępuje, bardzo blisko iedné drugich leżą; przeto w czasie 12. godzin, przez cień skazówki, ich nachylenia ku sobie postrzedz nie można. Nadto doświadczenia przytoczone iawnie pokazują, że gdyby słońce nie miało biegu właściwego raz ku południowi, drugi raz ku północy; tedyby na płaszczyźnie równika, albo na płaszczyźnie iednego z równoleżników od wschodu na zachód zawsze iednostajnie chodziło: gdyż nietylko podczas porównania dnia z nocą, lecz i innych dni w roku, kąty między skazówką wprost ku słońcu obróconą, i między płaszczyzną poziomą równika, tak rosną, iak czasu przybywają. Słońce doszedszy do równoleżników z obu stron od równika na  $23^{\circ}$ ,  $28'$  odległych, nazad się wraca (III. 10.) dla czego te koła zwrotnikami nieba (*tropici caelestes*) zowiemy. Jedén z nich północny, albo zwrotnik raka od znaku raka, cośmy także o ziemskich zwrotnikach mówili; drugi południowy, albo zwrotnik koziorozca od koziorozca nazwiska mają.

## §. II.

Bieg słońca od wschodu na zachód w ten sposób się dzieie, iakby całe niebo kręcąc się równo około własnéy i ziemskéy rakiem osi z słońcem krążyło. Dámym

Słońce  
bieg dzień-  
ny tak od-  
stawic,

E

wiem

jak gdyby  
się z całym  
niebém krę-  
ciło około  
osi niebie-  
skiej.

wiem, że obrót całej kuli niebieskiej co 24. godzin zupełnie przemią, każdy punkt nieba w tyleż czasu przebieży swój równoleżnik, słońce zaś, mimo tego obrotu, może mieć ieszcze bieg własny tak, jak żeglujący, gdy po okręcie chodzą, czasem w tę stronę idą, w którą okręt płynie, czasem też w przeciwną. Wymyślony ów od Astronomów nieba obrót bardzo dobrze służy do zrozumienia biegów niebieskich: gdyż tak słońce, iako i inne światła niebieskie, codziennie od wschodu na zachód idą, i nam się wydają, iakby biegiem iednostajnym koła równoodległe na niebie kręśliły.

### §. 12.

Rzecz-  
ny bieg  
słońca i od  
kręcenia się  
ziemi oko-  
ło swojej  
osi pocho-  
dzić może.

Nie trzeba iednak sądzić, aby się niebo w samej rzeczy kręciło: gdyż rzecz tylko myślna (IV. 8.) i w przyrodzeniu nie będąca, izali iaki obrót mieć może? O biegu słońca nawet nieinaczey trzymamy, iak tylko, że iest pozornym. Zdarza się często, że gdy po rzece płyniemy, brzegi, domy, drzewa, góry w przeciwną stronę umykać się nam здаją. Otóż byż może, iż ziemią od zachodu na wchód około swęj osi iednostajnie się kręci bez przestanku, a my iey obrotu nie postrzegamy; przeto wydaie się nam, iakby słońce i wszystkie gwiazdy około ziemi od wschodu na zachód ustawicznie krążyły. To przynajmniej każdy tu poznać, że dla rzeczono-

go ziemi obrotu, gwiazdy, choćby na mieyscu stały, przecież wydawałyby się nam na równoleżnikach około ziemi idących, w równych czasach, równe przebiegać kąty. Prawda, którąśmy namienili, głębszego potrzebuie roztrząśnienia, którego tu dadź nie możemy, ale ié na inné mieysce odkładamy.

## §. 13.

Według nauk już podanych łatwo zrozumieć, i wyłożyć można nierówność między dniami, i nocami, która na ziemi, iak mówiliśmy, panuie. Ku temu końcowi bardzo dobrze służy kula z drzewa, albo z kruszcu iakięgo zrobioná, na której równik, równoleżniki iego z obu stron, i dwa bieguny znajdują się oznaczone. Tak kulę sporządzoną, gdy naprzeciw promieniom słonecznym stawiamy; połowę iéy w cieniu, połowę oświeconą postrzegamy. wielorakié kuli rzeczony naprzeciw światłu słonecznemu położenie bydz może. Naprzód, gdybyśmy iá tak obrócili ku słońcu, iżby promienie prostopadłe na równika padały; koło cień od światła dzielące, przechodziłoby przez samé bieguny. Kula w ten sposób nastawuie się za pomocą skazówki na równiku prostopadłe stojącey, którą razem z kulą dopóty ku słońcu obracać trzeba; póki cienia pobocznego nie straci. Z tego doświadczenia poznaiemy, że, gdy słońce na równiku niebieskim zo-

**Czéma**  
po wszy-  
stkich  
mieyscach  
na ziemi  
dwa razy  
w roku o  
jednymże  
czasie dni  
i nocy by-  
waia ró-  
wné.

staie, pół kuli ziemskiej od iednego biegunu do drugiego oświeca, reszta zaś ziemi cieniem się okrywa, równoleżniki na nię będąc przez połowę na świetle, przez połowę w cieniu zostają. Poznaliśmy wyżę, że bieg słońca dzienny w ten się sposób dzieie, iakby słońce stało, a ziemia się około swęy osi kręciła nieustannie. To, gdyby się w samęy rzeczy działo, każdy punkt ziemi biegiem iednostaynym fzedłby na którymkolwiek z równoleżników, a tēm samém, tyleżby czafu w cieniu, co i w świetle zostawał. Oto przyczyna, dla której podczas każdego porownania dnia z nocą, po wżyskich mieyscach ziemi, wyiawży te, które leżą na biegunach, dni równe są nocóm.

## § 14.

Czemu przy biegunach sześć miesięcy dnia, i sześć miesięcy nocy bywa,

Powtóre, gdybyśmy kulę w ten sposób ku słońcu obrócili, iżby promieniá na ię równika nie prostopadle, lecz ukośnie po iednému z biegunów padały; postrzeżlibyśmy, że część oświeconá ziemi, imby się dalęy rozciągała za iednym biegunem, tymby więcéy od drugiego odstępowwała. Słońce przez 6. miesięcy bawi w stronie nieba północney, a przez drugie 6. w stronie południowey za równikiem zostaje: przeto w pierwfzem półroczu dzień ustawiczny bydź musi przy biegunie północnym, a noc przy południowym, w drugim zaś na odwrot dzieie

dzieie się, gdzie noc fześciomiesięczną była, tam dzień równy długości następuje.

## §. 15.

Stawiać kulę naukoś do promieni słonecznych, postrzeżemy dalej, że niektóre równoleżniki przy iednym biegunie zupełnie będą oświeconé, niektóre zaś przy drugim ze wfzytkiém w cieniu zoftaną, sam tylko równik między równoleżnikami, pod iakąkolwiek ukosnością kuli przez połowę na światło, przez połowę w cieniu bywá. Od równika idąc ku iednemu biegunowi znajdziemy części więkzše równoleżników w swietle, mnieyszé w cieniu zanurzoné, ku drugiemu zaś biegunowi więkzše części równoleżników są w cieniu, mnieyszé na światło. Z czego, iakéśmy wyżéy uczynili, wnosimy *naprzód*, że mieszkaiaący pod równikiem, dni równé z nocami przez cały rok miéwają. *Powtóre*, że na innych miejscach ziemi, wyiawfzy czafy porównania dnia z nocą zawíze, albo dni są krótfzše, a nocy dłuźzše, albo też przeciwnie: i ta nierówność między dniami i nocami tym więkzša bywá; im odległość od równika, czyli szerokość geograficzna więkzša zachodzi. *Potrzecié*, że przy biegunie południowym dni bywają naykrótsze, gdy przy północnym są naydłuźzše, i na odwrót, toż się samo dzieie.

Wykład  
nierówności dni i  
nocy.

## §. 16.

Łamanie  
się światła  
przedłuża  
dni.

Nakoniec łamanie się światła, w nierówności dni i nocy, iakąś odmianę sprawuje, a częstokroć dosyć znaczną, osobliwie ku biegunóm, gdzie słońce blisko pod widnokręgiem długo się bawi, a powietrze grube bywá. Nierównie tam słońce prędzcy widzieć się daie nad widnokręgiem, i daleko późniéy zachodzi, niżby powinno: przez co nocy naydłuższe w owych krajach często się skracają znacznie, i podczas samego porównania dnia z nocą blisko biegunów dni trochę dłuższe bywają, niż nocy: owszém z przyczyny światła łamiącego się, słońce w krajach blisko kół biegunowych idąc od równika, koło 21. Czerwca całą noc tak świeci; iakby tylko przyświecać powinno krajóm za temiż kołami leżącym, gdyby światło złamaniu nie podlegało. Karól XI. Król Szwedzki, dla oglądania słońca, iak z przyczyny rzeczonyéy całą noc świeciło, podróż umyślną do Torneo odprawił.

## R O Z D Z I A Ł V.

## O Rzekach.

## §. 1.

Przeysć **N**ie będziemy się bawili dłuższém rozważaniem obrotów nieba, dosyć nam na tém

tém, żeśmy prawdziwych przyczyn docie-  
kli owej odmiany znaczney, co do długości  
dni i nocy, co do stopniów ciepła i zimna,  
która po całej ziemi widzieć się daie. Po-  
wróćmy do uważania famey ziemi, i przy-  
patrzmy się na niey różnym przedmiotóm,  
owym zwłászczá, które znakomitszemi bę-  
dac nad inné, tém samém godnieyszemi są,  
abyśmy ie poznali.

na ziemi  
będących.

## §. 2.

Miedzy innemi rzeczami znakomitszemi  
na ziemi, któreśmy rozważac postanowili,  
bez wątpienia rzeki są iakby nayspierwsze.  
Kogo bowiem piękność wielkiej i obszer-  
ney rzeki, nie zafianawia? Obywatel Pol-  
ski codziennie oglądaiac na płynącą wisłę,  
izali nie jest ciekawym wiedzieć, co za  
sita tak wielką obfitość wody ustawicznie  
pędzi, skąd ta rzeka ma swóy początek,  
i gdzie się kończy, czyli, gdzie ieý źró-  
dło, a gdzie uście? Izali rozmaitych ryb  
mnóstwo, któremi się wisła napelnia, spław,  
do którego Obywatelóm służy, nie są po-  
żytkami uwagi iego godnemi? Spławy mię-  
dzy miejscami odległemi handel naysbar-  
dziey ułatwiaia: gdyż nayscięższe towary,  
wodą daleko wygodniey i z mnieyszym ko-  
sztém, niż lądém, sprowadzane byđz  
mogą.

użyte-  
czność  
rzek.

## §. 3.

Każda rzeka jest zbiorem wody, woda  
zaś

Woda na

niższe według swej własności, z wyższych miejsc na niziny spływają. Sami prości ludzie tę własność wody dobrze znają, gdy rowy i brzozy, dla ofuszenia pól, z miejsc wyższych ku niższym prowadzą. Właściwą trochę wody na tablicę poziomą, jeśli ją zwoła w tę albo ową stronę nachylamy; woda zawsze w stronę tablicy niższą zbiega, nigdy zaś w stronę wyższą nie idzie. Gdy też kto chce mieć wodę na miejscu wyższym; albo ją w naczyniu podnosi, albo pompą w górę pędzi: słowem siły zewnętrznej do takowego skutku koniecznie potrzeba. Stać miarkujemy, że woda z przyrodzenia swego tym niżej spada; im dalej płynie: nigdy zaś nad płaszczyznę poziomą, bez zewnętrznej siły, nie wstępuje.

## §. 4.

Przyczyna  
na płynię-  
nia rzek  
jest cięż-  
kość wo-  
dy.

Ta własność wody służy też innym wżyciom takim ciałom, które za ciężkie pospolicie uznajemy. Kulka z drzewa, albo z ołowiu położona na tablicy pochyłej, także własną mocą po niej na dół spada, a nigdy się w górę nie toczy. Spadania kulki jest przyczyną i jej ciężkość; więc i spływanie wody na dół, także od jej ciężkości pochodzi. Ze zaś woda jest ciężka, ten chyba nie wie, który nigdy naczynia próżnego, i z wodą w ręku nie miał. Przez doświadczenia z pilnością czynione odkryto, że wody rzecznej jedna stopa sześcienna Paryżka, waży więcej 70. funtów Paryżkich

ryzkich. Przeto wątpić nie można, iż ciężkość użyczą biegu każdéj kropli wody, krople zaś, gdy się gromadnie iedné po drugich toczą, rzek wielkich i rzeczek płynięnie sprawiają.

## §. 5.

Im część powierzchni ziemskiej, kędy woda płynie, iest pochylną, albo im kątem między dnem wody i płaszczyzną poziomą większy bywá; tym prędzszym biegiem woda na dół spada. Dowodem téj prawdy są potoki z wierzchołków gór płynące, które po kraiach zgorzysłych tak bystrym pędem lecą; że na cokolwiek w biegu natrafiają, to niezmierną mocą porywają; i dla tego bardzo niebezpieczne dla mieszkańców bywają. Ta téż własność wody iest spólna innym ciałóm ciężkim. Stądci to iest, że gdy mieyscá zgorzysłe przebywamy, koła w pojazdach hamujemy, abyśmy zbytzną prędkość ich biegu zmniejszyli. Cząstki wody bardzo się łatwo poruszają: przeto woda na powierzchni, nawet małego pochyłéy, płynie, i w rzekach ustawiczny się bieg i jednolitayny zachowuje. Gdyby albowiem cząstki wody były lipkie, iak cząstki mazi; lgnęłyby do dna i brzegów, przezco by rzeki bieg coráz powolniejszy miały, a na koniec zupełnieby się zastanawiać musiały.

Przeto  
tym by.  
strzeży płyną;  
na; im dno  
ukośniey-  
szé maia.

## §. 6.

## §. 6.

Jak się  
prowadzi  
linią po-  
ziomą,

Wielorakié postrzeżenia iawnie okazują, że woda w rzekach, nawet náywiększych, dla swéy ciężkości płynie. Mowiliśmy wyżéy, że kulka kruszcowa na cienkiéy nici zaczepioná, gdy spokojnie wisi, na każdym miejscu utrzymuje się według pionu (I. 9.) Nadto, że liniałá pozioma wszędzie jest prostopadłá do pionowéy (II. 5.) przeto liniałá poziomá, za pomocą pionu, łatwo wyznaczamy i przedłużyć ją, ile nam potrzeba, wielorakiémi sposobami możemy. Náypospoliciéy ku tému końcowi używamy przeziernika (*tubus opticus*), gdzie na pół się przecinaia dwie nitki. Ós przeziernika jest liniałá, na którój się przecięcie nitek znajdować powinno. Przez taki przeziernik ustanowiony poziomie, gdy na dal poglądamy, a cel widzenia na przecięcie nitek przypadá; widzimy go w linii prostéy, która jest przedłużoną osią przeziernika, i przechodzi przez środek oka i przecięcie nitek (IV. 4.) tém samém zaś jest liniałá poziomá, i osią przeziernika. W szczególności mowiac, gdy to działanie odbywamy, opodal od nas prostopadle stawimy pręt, i na nim, albo na inéy iakiéy rzeczy naznaczamy tén punkt, który jest naprzeciw przecięcia nitek: toż wyłokosc nad ziemiá, albo powierchnią wody, tak owégo punktu, iako téż i osi przeziernika, mierzimy, przez co pewnie dochodzimy, że ziemiá, albo woda, jest

na jednem miejscu wyżey, lub niżey, niż na grugiem. Podobnym sposobem linią poziomą daléy prowadzić można, coraż stawiać tam przeziernik, gdzie pret fiat.

## §. 7.

Jnsi ku témuz końcowi różnych sposobów używają. Nauka, té różne sposoby i używanie ich w okolicznościach zdarzonych podająca, nazywá się umiejętnością *równoważenia*, (*libratio*, *libellatio*) *Geo.* część II. kar. 393. Z tego, cośmy powiedzieli, łatwo poznać, że równoważenie służy do odkrycia pochyłości na powierzchni ziemi, i w rzekach. Gdyby powierzchnia ziemi była wszędzie równá; byłaby razem na każdym miejscu poziomá, gdy zaś nie jest równá, jedné części niżey, drugie wyżey leżą: tę różnicę w ich położeniu przez równoważenie dokładnie określamy.

Sztuka  
równoważenia.

## §. 8.

Rzeczonym sposobem czyniąc równoważenie wód, doświadczono, że wszystkie rzeki, i rzeczki w tę stronę pochyłość mają, w którą płyną. Oddalenie wierzchu rzeki od linii poziomey w długości daney, *spadkiem wód* nazywamy. Ten w różnych rzekach, bardzo różny bywa, owszem jedna rzeka nie wszędzie jednakowy miéwa spadek. Tak doświadczono, że rzeka Mar-

Spadek  
wód w róż-  
nych rzé-  
kach.

wede

wede w Hollandyi, wyżej Dordraku w długości 1000 stóp ma spádku  $\frac{2}{9}$  cala, niżej zaś Dordraku ku morzu tylko  $\frac{2}{19}$  (obacz *Lulofs.*) (Cál jest dwunástá czástka stopy.) Pewna rzeka w Fryzyi wlechniey przez 1000 pływac stóp, blisko na  $\frac{1}{6}$  cala spada, druga zaś w téżé samey długości ma spádku prawie  $1\frac{1}{3}$  cala (obacz *Brahms.*) Rzeka Amazońska pływac ku morzu przez 200 mil mórfkich, ma spádku  $10\frac{1}{2}$  stopy Paryzkłey: zaczem w długości 1000 stóp na  $\frac{1}{27}$  cala spada, gdyż mila mórfká zawigra w sobie 2850 łazni czyli 17100 stóp Paryzkich (patrz w *Condamine.*) Ponieważ tedy głębokość rzek w odległościach znacznych, bardzo się rzadko tak sama zachowuje, owżem im dalej rzeka płynie, tym się iey głębokość bardziéy częstokroć pomnaża; iasnie poznaiemy, że dna w rzekach są pochyte, i niżej coráz od linii poziomey odstepują. Stąd zaś idzie, że woda po takich dnach, iak na każdéy powierzchni schyłoney, własnym ciężarem nadół spada, i płynienie iey w rzekach od ciężkości pochodzi.

## §. 9.

Tak do-  
chodzie  
prędkości  
rzeki

Prędkość biegu rzek bardzo różná by-  
wá, w okolicznościach zupełnie podobnych  
doświadczono, że tym prędkość iest więk-  
szą, im spadek większy. Gdyby dwa  
postrzegacze na brzegu iakiéy rzeki o ccy  
blisko,

blizko, albo 1000 stóp od siebie stanęli, mając zegary dobre, i iednakowo naflanowione, a ieden z nich wrzucił do rzeki kulkę drewnianą, albo inną jaką rzecz iey podobną, i zapisał chwilę, której rzecz rzucona płynąc zaczęła: drugi zaś dostrzegł czasu, kiedy do niego przyplynie; znaleźliby czas płynienia, i częścby przepłynioną rzeki wiadomą mieli: na czém dośc jest do poznania prędkości biegącej. Dámy n.p. że kulka w czasie ó' upłynęła 600 stóp, prędkość iey, a zatem i wody, z którą się unosiła, będzie stu stóp w minucie. Są wprawdzie inne sposoby daleko wygodniejszy do miarkowania prędkości, z którą rzeki płyną, które na innym miejscu podamy: tu zaś dośc nam będzie, dla ogólnego rzeczy poięcia, na iednym, któryśmy przytoczyli. Prędkość każdéy niemal rzeki, co 500, albo więcéy łokci odmięniać się zwykła, na niektórych miejscach iey przybywá, na drugich ubywa. Gdy doświadczamy prędkości w rzekach; obieramy takie miejsca, kędy one płynąc biegu znacznie nie odmięniają, o wżém, gdzie się ich bieg bardzo iednostajny wydaie.

## §. 10.

Przez takie doświadczenia prędkość wielu rzek poznano. Przytoczymy tu niektóre godniejszy wiary postrzeżenia. Jedna rzeka w Szwecyi, podług sławnego Elwiufza, przez 1" ubiegála blizko  $1\frac{1}{10}$  stopy

Prędkość  
płynięcia  
różnych  
rzek,

py Paryżkiéy (obacz *Dzién: Aka. Szw. pod rukiém 1741.*) Sekwana, gdy náybystrzéy koło Paryża płynie w 1" przebiegá  $3\frac{1}{4}$  stopy Paryżkiéy (obacz *Mariotta.*) Rzéka w Fryzyi wschodniéy na 1" płynie przez  $1\frac{1}{8}$  stopy Paryżkiéy: drugá rzéka tegoż kraiu, w takimże samym czasie przez  $3\frac{1}{8}$  (obacz *Brahms.*) Rzéka Amazońská w kraiu oddalonym od morzá, gdzie náygłębsza jest, na 1" bieży przez  $1\frac{1}{4}$  sążnia, czyli przez  $7\frac{1}{2}$  stopy Paryżkiéy (patrz w *xiéd. podr. de la Condamine.*) Taká prędkość po innych rzékach bardzo się rzádko zdarzá.

## §. II.

Rzeki z wyższych miéysc na niższe płyną.

Ponieważ wišta od Krakowa płynie koło Warszawy, a na koniec przy Gdańsku w morze wpadá; musi tedy Kraków wyżey leżeć, niż Warszawa, Warszawa zaś, niż Gdańsk. Wszytkié té trzy miasta prawie w równéy wyfokości nad powierzchnią wisty stoią, albo bardzo nieznaczną w téy mierze mają różnicę. Miasto blisko uścia rzeki czafém wyższe má położenie, że na górze jest zbudowane, niż drugie przy iéy źródle na dolinie założone. Rzádko iednak takowé miéysc położenie bywá, owfzém brzegi rzék bliższe morzá niżey, dalsze zaś wyżey pospolicie leżą. Przeto miasta i kraie niższemi są nad inné: tak n.p. Hollandyá niżey leży, niż Westfaliá,

faliá, Szwabý, i inné Prowincýe Niemieckie. Niemcy są w położeniu niższém od Szwajcaryi, skąd Rhen się zaczyna, i przez kraie Niemieckie płynąc, nakoniec przy brzegach Hollandyi w morze wpada,

### §. 12.

Z tego, cośmy powiedzieli, jasnie się pokazuje, że powierzchnia ziemi nie jest równa. Má ziemia wprawdzie kształt kuli; ale trochę nierównéy, i chropowatéy: chociaż tę nierówność względem ogromnéy wielkości ziemi za nieznaczną mieć można (I. 7.) Niektóre części ziemi daléy są od śrózodka, czyli wyżéy nad inzé sobie przyległé; wyniosłość ich, nawet náywiększą, ledwie taką nierówność na powierzchni ziemskiéy czyni, iaką drobne proszki na wielkiéy kuli drewnianéy, albo kruszczowéy sprawiają: wiele jednak wpływá, w té odmiany, które na ziemi postrzegamy (Geom. Czę. I. kar. 396.) W niektórych częściach ziemi wyniesienie łatwo postrzegamy, bo jest znaczne, w drugich, co po mału wyżéy idą, za ledwie pochyłości dochodzimy. Tę pochyłość płynięnie rzek, i spádek wód niezawodnie nám pokazują.

Nierówność powierzchni ziemi.

### §. 13.

Do morza prawie wszystkie rzeki wpadają: przeto niższé byđ musi, niż ziemia ciąglá i wyspy. Cała ziemia od ludzi zamiesz.

Morze niżej leży od ziemi ciągłej i wysp.

mieszkaną nierówną jest i wspaniałą; gdyż wody po deszczach nigdy na niej nie stoją, chybaby tam i owdzie miejsca były dołkowane, lecz w którąkolwiek stronę spływają. O takiej dołkowości tu nie mówimy: gdyż zawsze jest mała, i względem pochyłości ziemi, w niej znacznych częściach nie ma być zważana. Przeto jeden kraj zawsze jest wyższy od drugiego, a obojwie ten, w którym się znajdują źródła wielkich rzek. Tak z płynięcia Dunaju miarkujemy, że Szwabcy wyżey są, niż Austryacy, Węgrzy, Wołoscy, i Bessarabiacy. Bieg Rhenu pokazuje nam, że Szwajcarycy, skąd on wypływa, jest wyższą od Szwabów, przez które płynie.

## §. 14.

Które kraje położeniem są najwyższé.

Té kraje bez wątpięnia najwyżey leżą, do których żadna rzeka z postronnych nie wchodzi, i z których wiele rzek na wszystkie strony do innych krajów płynie. Tak Szwajcarycy z przyległymi sobie górzystymi częściami Niemców, Włochów i Francuzów, zdaje się być krajem najwyżey w Europie położonym: gdyż tam żadna postronna rzeka nie wchodzi, stamtąd zaś wiele rzek do Prowincyi przyległych płynie, iakoto, Rhen ku północy, Rhodan ku wchodowi, Po, i Atezyca ku południowi. W Azji także kraj przy Królestwie Tybetańskiem najwyższy jest, gdyż wiele rzek z niego na wszystkie się strony rozchodzi.

chodzi. Takowyż dowód mamy o kraiu w Ameryce przy górach Andeuńskich, że nad inne wyżey leży, i tę część Afryki idąc wgląd oneyże, która nam podziśdzień jest niewiadomą, z wielkiem podobieństwem ku prawdzie za kraj wyższy nad resztę Afryki poczytamy.

## §. 15.

Każdą Wyspę ma jakąś część nad inne Náywyż-  
 swe części wyżey leżącą, od której ku szej góry po  
 morzu idąc, coraż więkzszą pochyłość, cho- náywyż-  
 ciąż nie zawsze iednakową znajdujemy. szych się  
 Wspomnienia też rzecz godną, że po kra- miejscach  
 iach náywyższych, góry też náywyższe pa- znajdują.  
 smem się rozciągają. Tak nad góry Andy  
 w Ameryce południowey, o wyższych na  
 całym świecie nie wiemy. Náywyższe Eu-  
 ropeykie góry są, Alpy w Szweycaryi i  
 krajach iey przyległych. Cała Azya nie  
 ma wyższych gór nad Althayłkie w Tarta-  
 ryi wolney. Góry księżycowe (*montes lu-  
 nae*) idąc wgląd Afryki, leżą na miejscach  
 wyższych od reszty ziemi w téj części  
 świata. Wszystkie kraie położeniem wy-  
 fokie, chociaż nie náywyżey leżą, wielkie  
 w sobie miowią góry. Tak na granicach  
 węgier, Polski, Morawy, i Szląska, skąd  
 Wista, Odra, i infze pomniejszye rzeczki  
 wypływają, góry Karpackie leżą. W kra-  
 ju między morzem czarnym i Kaspijskim,  
 którego wyższe położenie, Eufrát, Tygr i  
 infze rzeki stamtąd wypływające pokazu-

ią, pasmo gór, dawnieję Kaukazem zwanych, postrzegamy.

## §. 16.

Rzeki i  
strumyki  
kręto idą.

Rzeki i strumienie płynąc przez krąg, tam się zawsze zwracają, gdzie niższe miejsca znajdują: takie zaś miejsca rzadko wprost leżą; zaczęm i koryta rzek wielorako i znacznie pokręcone bywają. Wzajemnie niepogody, gdy zważamy wodę po drogach, i koło nich bieżącą, postrzegamy, iż zewsząd się ku niższym miejscóm zwraca, i nie prosto, lecz przez różne zakręty płynie. Toż w strumykach i rzekach widzimy: gdyż i w tych woda dla swej ciężkości, podobnym sposobem, coraż niżej, ile byż może, spada.

## §. 17.

Przez ka-  
żdę przecię-  
cie rzeki w  
równym  
czasie ró-  
wną obfi-  
tość wody  
płynie,  
jeżeli ię z  
boku nie  
przybywá.

Mniemámy, iakby wpoprzék iakiego strumyka w pewnej odległości dwie balki położone były, między któremi woda ani się rozchodzi na boki, ani przybiera obficty; łatwo poznać można, że w iakimkolwiek czasie danym n.p. w 1', tyleż ię pod iedną balką upływá, co i pod drugą: zaczęm obfityść wody między rzezonemi balkami, gdy się tyleż przybywaniem pomnaża, ile ubywaniem zmniejsza; zawsze w iednakówę wielkości zostaje. Gdyby w tymże samym czasie 1' więcý ubýło wody, niż przybyło; strumyk między balkami,

kami, albo płytszym, albo cięższym staćby się musiał: przeciwnie zaś, gdyby więcej wody przybywało, niż odchodzi, alboby głębiej, albo szerszej płynął. Kładziemy za rzecz pewną, że wczacie porządzenia nic strumyka nie przybywa ani wgłęb, ani wżerz: a zatem, iż woda w równy obfitości każdego czasu tak pod jedną, jak pod drugą białką płynie. Cośmy powiedzieli o strumyku, toż samo o rzekach, choćby największych trzymać należy.

## §. 18.

Stąd poznaiemy, zaco rzeka w tém miejscu albo głębiej, albo bystrzej płynie, gdzie jest ścieśniona, a rozlać się, dla wysokości brzegów, nie może. Ścieśnienie bowiem sprawia większą głębokość, która zmniejszenie szerokości zastępuje: przeto w każdym czasie, choć równa jest wody prędkość, tyle iey korytém większem ubiedz może, ile szerszem przybywa. Jeśli zaś rzeka ścieśniona głębsza się nie staie; woda tam bystrzej płynąć musi, niż gdzie szerszej idzie: gdyż przybieranie wody, iakośmy mówili, jest zawsze równe ubywaniu. Bywają to pospolicie, że rzeki dla ścieśnienia i głębiej, i bystrzej płyną.

Bystrość rzeki powiększa się ścieśnieniem koryta.

## §. 19.

Podobnąż przyczynę tego naznaczamy, Progi rzek, że rzeka prędzej albo szerszej płynie tam,

F 2

gdzie

gdzie dno ię podnosi się, czyli gdzie się staie mnię głęboką. Niektóre rzeki gdzie-niegdzie koryta skaliste miewaią. Bywa też, że dla skał węzły i niegłęboko płyną. Takie miejsca dla płynących statkami są niebezpieczne, woda się na nich o skały oblią, i kręci: skąd wiry i gwałtowne wód spądki pochodzą, dla których rzeki do spławu bywaią niezgodnymi. Rzeka głębię i powolniey płynie, a zatęm spławną się staie, gdy dno od gór skalistych, przez rozładzanie ich i wyrzucanie uwalniaamy. Z pomiędzy infzych rzek Niepr sławny iest progami (cataraetae.)

## §. 20.

Mosty by-  
strość rzek  
czasem po-  
większaią.

Mosty, zwłafzcza kamięne, dla słupów obszernych, na których się wspieraia, drugdy rzekom ścieśnienie znaczne przynofzą. Przeto rzeki pod takimi mostami i głęboko i bystro płyną, tym bardziey, im więkza liczba iest i ogromność słupów. Prędkość i głębokość w rzekach powiękfzona sprawnie niebezpieczeństwo nie tylko dla czyniących spławy; lecz i dla samęgo mostu z przyczyny mnogich lodów w czasie roztopu na tych miejscach, gdzie rzeki znacznie zamarzaia. Dla czego przy stawianiu mostów pilne trzeba mieć staranie, aby słupy, iak nąymnię, ię bydz może, miejsca w rzece zabierały, przez co do płynienia obszernę koryto zostanie.

## §. 21.

Oto była przyczyna, oprócz pochyłości koryta, dla której rzeki raz bystrzej, raz drugoraz powolniej, według tego, iak się mówiło, węzeł dla brzegów wysp, skał i t.d. albo też obfzerniej płyną. Szóstą przyczyną ieszczé znacznie powiększającą prędkosć w rzekach, iest przybieranie wód. Gdy się pilnie przypatrujemy rzekóm i strumykóm, postrzegamy, że, iak przybywá, lub ubywá w nich wody, tak też i prędkosć odmienná miéwaia. Ani to rzezę iest dziwná: gdyż prędkosć wody płynącej, iakosmy pokazali, zawisła od iey ciężkosci. Im zaś rzeka iest głębszá; tym ciężar wody iest więkfszy, a zatem i prędkosć ieyże więkfszá.

Wzbięra-  
nię wód  
powiękfszá  
się bystrość  
rzek.

## §. 22.

W każdéy rzéce obfzerniejszej bystrzej woda płynie na iednych mieyscach, niżeli na drugich, w takich mieyscach popolicie głębokosć iest náywiękfszá, a zatem i prędkosć náyznaczniejszą: na innych zaś miałko rzeka płynie i powolniej bieży. Mieyscá náygłębsze, gdzie woda náyprędzej idzie, *nurtem* rzeki nazywamy. Statki ładowne nurtem rzeki prowadzą: gdyż té w wodzie głęboko idą. Kiedy zbaczają ku brzegóm, częśo na piaskach więzną. Przeto każdá rzekę obfzerná zważać można, iakby się składała z rzek pomniejszy-  
fzych

Nurc rzék.

fzych podle siebie płynących. W téy uwadze nurt za iedną rzekę poczytamy, a mieyscá blizkie niby brzegi tego nurtu, dwie insze rzeki czynią. Szrednią czyli nurt porównywamy z rzekami głębokiemi dla obfitości wody, poboczne zaś, iako mniey głębokie z miálkami. Często w rzekach tylé wody przybywá, że i mieyscá miálki głębokiemi się stają: w tenczas cała rzeka prawie z równą prędkością bieży i statki ładowané równie nurtém iak przy brzegach isdz mogą.

## §. 23.

**Powódi i groble.** Skutkiem wzbieraniá wód iest i powódz. Gdy rzeki wezbráwszy większą wyfokósc na iakiém mieyscu mają, niż ich koryta; woda włásnym ciężárem za brzegi wychodzi, i mieyscá przyległe zaléwá. Bywają znaczne kraie przy nizinach, zwiászczá niedaleko morzá, które przy wzbieraniu rzek ustawicznieby powodzi doznáwały, gdyby wyfokie groble wodzie nie czyniły tamy. Taki kráy iest między Gdańkiém, Malborgiém i Elblągiém. Sypanie grobel, by téż z saméy ziemi było, wiele wpráwdzie kosztuje, lecz wydatki na to łózone żywnością i obfzérnością kraiów od powodzi zachowanych wielokrotnie się nagrądzają. Przeto sztuka sypania grobel wielce użyteczná iest, w tych ofobliwie kraiach, które częstym i gwałtownym rzek wyléwóm podle-  
gają;

gają; lecz ku temu końcowi trzeba mieć ludzi umiejętnych, zręcznych i wiele doświadczenia w tej mierze mających. Jeśli groble źle są zrobione, i koszt niezmierny na niełożony ginie marnie, i majątek wielu tysięcy Obywatelów, frogiemu podlega niebezpieczeństwu.

## §. 24.

Są niektóre rzeki po krajach gorących, co pewnych tylko, a nie innych czasów przybieraia. Nie uymuia ich tam groblami, bo powoź coroczna urodzajniejszemi pola czyni. Między innymi takowego gatunku rzekami, najsławniejszy jest Nil w Egypcie. Doświadczenie uczy, że rzeki niedaleko będąc uścia, gdy po polach rozleia, wiele cząstek ziemi tłustey za osiankniem wody tamże zostawia. Nil co niemiarą takich cząstek z sobą niesie, i gdy pewnego czasu, to jest, prawie przy końcu Czerwca sprzątnione pola Egypcyanom poczyna zalewać; ci żadney tamy jego wylewóm nie kładą, a po skończonę powoźi pola do przyszłego czasu uprawia. Nie mają potrzeby Egypcyanie bronić groblami swych pól od powoźi: gdyż wylewy Nilu są im pożyteczne. My w zimniejszych krajach mieszkaiać za przykładem Egypcyan idź nie możemy, gdyż rzeki nasze przy wzbieraniu, choć pełne są cząstek mułu, ale że nie w porze wylewają, pospolicie albo na wiosnę, albo przy

Czemu po niektórych krajach gorących wylewóm rzek tamy nie kładą.

przy końcu Lipca, kiedy żniwa mamy; przeto ich wylęwy zawsze nam wiele szkodziły. Zbótwiałyby przez nie, dla zbytnej wilgotności, zboż na zimę zasiane, zginęłyby całe żniwo na polach wodami zalanych. Zaczem dla uniknięcia takich szkód, grobel używać musimy, wyiawszy kiedy gdzie o mały kawałek ziemi urodzajnej, albo kiedy rzeki polóm przyległe na wiosnę tylko wylęwają, latem zaś bardzo rzadko powodź sprawują; to natenczas tamowania wód mniej potrzeba.

## § 25.

Wody rzeczne  
czne ziemni,  
mułem i innymi  
cząstkami  
pospolicie  
napelnione  
bywają.

Do nagłego wzbierania rzekóm, zawsze albo deszcze, albo roztoki dostarczają wody. Wody okolicznie z wyższych miejsc na dół spadając zawsze wiele ziemi, piasku i innych rzeczy z sobą porywają, i do rzek wnoszą. Same rzeki, gdy rozlewają, prędzej biegną, wielką mocą brzegi rwą, za korytem tam i owdzie ziemię szorują i unoszą. Przeto wczasie powodzi nadzwyczaj więcej piasku, i mułu w rzekach potrzebujemy. Częste doświadczenia pokazały, że piasek i muł był częścią całej wody mętnej; owżem wielkie jest ku prawdzie podobieństwo, iż czasem więcej, niż setną część miejsca w rzekach przymieszane cząstki zajmują.

## §. 26.

Woda mętna gdy w naczyniu postoi, cząstki się przymieszane pomatu oddziela, i na dół opadną. Zławfzy zaś potem wodę czystą, postrzeżemy na dnie warstwą nieiaką ziemi lipkiey, której warfity grubość po całym prawie dnie równą bywają: co jest znakiem, że cząstki mułu z całą wodą w naczyniu będącą iednakowo były pomieszane. Toż samo trzymać należy o rzekach. Opadają cząstki ziemne w wodach rzecznych natenczas, kiedy rzeki albo za brzegi wylawfzy czynią bagnisko, albo przy wpadaniu do morza predkość w biegu tracą. Tym się to sposobem warfity ziemi bardzo równe po wielu miejscach robią. Powtórzone wylewy rzeczne, są przyczyną nowych warst, które pierwszym bywają podobne i nad niemi leżą. Takimże sposobem nowe wyspy powstają: stąd także jest przyczyna, że w brzegach rzecznych różne się warfity ukazują. Różność warst pochodzi od różnych cząstek ziemi, któremi się napełniała rzeka w czasie swych wylewów. Cała ziemia ciąga, na której mieszkamy, ma podobne rzeczonym warfity (I. 13.) zaczęm wielkie jest podobieństwo, iż takowe iey ułożenie od wody, którą niegdyś była oblaną, swój początek wzięło. (I. 15.)

Warfity ziemne iak się w wodach robia.

## §. 27.

## §. 27.

-wysypy  
w rzekach.

Tym sposobem corocznie wiele się gromadzi mułu i piasku przez rzeki do morza, i w miejscach około ich uści. Przeto nie trzeba się dziwować, że rzeki czasasem, po wypłynieniu kilku wieków, przez wysypy przy uściach znacznie przyczyniają ładu. Gdy woda po defzczu, albo śniegu stopniałym z górzystych miejsc spada; wiele ziemi z sobą porywa: dla czego góry każdego roku nieco z swojej wyfokości tracą. Postrzegamy to na Wisle, i na innych rzekach wielkich, że woda przybierając corocznie dawne wysępki piaszczyste, roznosi pospolicie, a nowe wyfypnie. Nakoniec zwir, iako cięższy i grubszy, pierwej na dół opada, w wodzie prędkośc tracący, niż cząstki iłu, które dopiero się odłączają od wody, kiedy bieg iey prawie zewzfysikiem ufaie.

## §. 28.

Koryto  
rzeki prze-  
kopów tym  
prędzey się  
piaskiem i  
mułem na-  
pełnia, im  
woda, po-  
wolniey  
pływie.

Im którą rzeka byftrzeczy płynie, tym cząstki obce z wodą pomiejszane daley zanosi: im zaś bieg ma powolnieyfy; tym prędzey ie opuścza. Jeśli tedy iaką rzeką wielą odnogami do morza wpada, a iedną odnogą prędzey woda płynie, niż drugą; mniey cząstek rzeczonych ośada na dnie pierwfzeczy, niż drugiey. Odnogą krótfzą rzeka zawfze prędzey bieży, iak do świadczenie pokazuje. Więc w dłużfzey odno-

odnodze więcéy piasku ofiądzie, niż w krótfzéy. Można w téy rzeczy wziąć przykład z wiśły, która przed Malborgiem na dwie się części dzieli: na iedną koło Gdańka płynącą, i tę nazywamy wiśłą; na drugą zaś Nogat rzeczoną, która blisko Elbląga przechodzi. Wiśła, iako dłuższa, znacznie płynie powolniey, i więcéy miésc ma piaskiem załypanych, w Nogacie zaś wżytko przeciwnie znajduiémy.

## §. 29.

W czasie rozftoku, albo po gwałtownych defzczach, woda z pochyłych i przepaścistych miésc lecąc, w ziemi, zwłaszcza kruchéy, głębokie pospolicie wyrývá rowy, pewnie dla tego, że wielką prędkością spadá. Toż samo doświadczenie do rzék przyftófować należy. Gdy rzeki bystrzéy płyną, więcéy mocy na koryta wywieraią: brzegóm tym bardziéy izkodzą: im ich prędkość iest więkfsza, a koryta mniey trwałe. Gdyż, ogólnie mówiąc, ziemia sypką łatwiey się rozrywa, niż tęgá: im zaś woda prędzéy bieży; tym filniey się wdziéra pomiędzy cząstki ziemi, na które w biegu natráfia. Rzeki w czasie powodzi, gdy rwą i zatapiaią brzegi, często wielkie kamienie po dnie toczą, i cokolwiek ich biegowi opór czyni, to niezmierną mocą gwałtownie porywaią,

Rzeki często podrywaią brzegi, i wielkie kamienie toczą.

## §. 30.

## §. 30.

Odmiana  
nurtów w  
rzekach.

Z téyto właśnie przyczyny wielkie rzeki prawie każdego roku nurt swój odmieniają. Gdyż, iak tylko na wioinę wody przybywá; zaraz bystrzey płyná, a zatem i koryto mocniéy rwá, niż piérwey rwały. Gdzie dno było równé; tam wodá czasem robi doły, po niektórych téż miejscach wzgórkí piászczyste wysypnie, iámy brzegóm, zwlászczá wyłokim, o które się ustawicznie obiiá, a po niektórych miejscach za nie wałami wypáda, niepomáłu szkodzi. Gdyż, powszechnie mówiąc, brzegi, przy których rzeka głęboko, a zatem i bystro płynie, zawsze więkzemu nadwężeniu podlegaią.

## §. 31.

Lód i wały  
wodne  
brzegi rzecze  
płuią.

Nadto dwie rzeczy iészczé brzegóm spolicie szkodzą. *Naprzód*, bryły lodu, który wielkie kawały ziemi urywá, i brzegi głęboko porze. *Powtoré*, bałwany wodné tegim wiatrem ku brzegóm pędzone, które wielką siłą w nie uderzaią. Tak lód, iak wały wodne tam naybardziéy brzegóm szkodzą; gdzie głębokość rzeki, a zatem i bystrość iest więkzszą. Jak znacznie brzegi płuié woda wiatrami wrzuczoná, można się temu nie bez zadziwieniá przypatrzyc, gdy fala na wielkie rzeki bié.

## §. 32.

## §. 32.

Od zachowania brzegów w całości, wiele czasem zależy: lecz kto w téj mierze nierozmyslnie i nieostrożnie postępuje; ten nie mało kosztu nadaremno traci. Wyfokich brzegów w miejscach, gdzie rzeka głęboko płynie, od zepsucia ochronić nie można, chyba tamą z drzewa, albo kamieni zrobioną: co wiele kosztuje. Po miejscach zaś, gdzie rzeka miarko idzie, nigdy nie ma potrzeby takim sposobem wzmocnić brzegi: gdyż tego łatwiej, skuteczniej, i bez wielkiego kosztu inaczej dokazać można. Podczas małej wody na rzece, brzegi iey, ile być może, równo spuszczyć uczynić należy, tak zrównane, jeśli ziemia jest pulchna, darniém, i rokiciną przyrzucić trzeba. Znajdują się u nas wielorakié gatunki wierzbiny ku temu kóncowi zdadne, które bywają gibkie, cienkie, i nigdy w wielkie drzewa nie rosną. Częste doświadczenia pokazały, że brzegi, dopiero namiętionym sposobem opatrzone, daleko skuteczniej nad mniemanie ochronione zostały.

Ochrona i zachowanie w całości brzegów.

## §. 33.

Ponieważ wierzech każdéj rzeki prawie jest poziomy; przeto pąd wodnych wałów i lodu wywierá się na nie iakoby poziomie. Zaczem lód i woda w brzegi pochyte ukopśnie biele: stąd idzie, że nie całą mocą w

Brzegi nie mają być przepascitte ale pochyte.

nie

nie uderzą, ale częścią pędu w górę tym daley wstępuie; im brzegi są pochyłsze, przeto też nie wiele im szkodzi. Jeśli zaś brzegi niemal prostopadłemi są do powierzchni rzeki; tedy całą mocą woda i lód w nie uderzą, i w górę tak, iak w pierwszym przypadku, wstępować nie może. Nadto w brzegach wyfokich, i niemal prostopadłe stojących, wyższe części ziemi cieżną nierównie większym ciężarem dolne, niż w brzegach pochyłych i spuszcanych: przeto też wodą u dołu poderwaną bardziej się psują pierwsze, niż drugie. Zaczem nie trzeba się dziwować, iż rzeka przepaściście i wyfokie brzegi najbardziej rozrywa, spuszcany zaś i pochyłym ledwie co szkodzi,

## §. 34.

Vyte-  
czność  
krzewin w  
utrzymy-  
waniu  
brzegów.

Do utrzymywania brzegów w całości, sładzić rokitnę nad rzeką drugdy wiele pomaga. Prącie tey rośliny będąc gibkie, nie tak mocno lód i wały wodne odpiera, iak drzewa wielkie i naginaniu odporne, lecz pomału ich moc tłumie: przeto same dłużej się całe utrzymuie. Rzekę wielką z potężnym nieprzyjacielem równać można, którego jeżeli pokonać chcemy, zwolna mu opór czynić, i z ręcznie jego mocy unikać trzeba: opór zaś wielki bardziej by go rozdrażnił, i żwawszym na nas uczynił. Nadto krzewie biegu wody zmniejszając sprawuie, że piasiek na dół opada. I

ta to jest przyczyna, dla której sadzeniem krzewiá niektóre mieysca na dnie rzeki pomalá zgorzyszté, a nakoniec ze wszytkiem suché nieráz uczyniono. Na saméy wiésle kepki krzewiém zaroslé popolicie zwraítaiá, wzgórkí zaś piaszczyste, na których nic nie rośnie, woda przybrawszy, albo ze wszytkiem, albo powiękkszey części znosi.

## §. 35.

Jako woda w głębokiem naczyniu do pewney wykkości nalánem, w najmnieysze tegóž naczyniá rozpádliny, zwłászcza przy dnie będące, wchodzi, a to tym bardziey, im wykkość má więkkszą, gdyż cząstki iéy wyższe cały ciężár wywieraią na niższe; tak też woda rzeczna i stoiąca wkradá się w ziemié na dnie, i po bokach koryta, i popolicie pod brzegami, ofobliwie, iesli są piaszczyste, albo dziurkowane, wgłáß, wszérz opodal się rozchodzi. Poznaiemy zaś namiénioná práwdę stąd; iż w kraiách rzékóm przyległych, półożeniém niższych, i spodém, piaszczystych, chociaź od rzék znacznié są odlegte; woda zawsze się znayduie: gdyż w stundniach głébiey powierzchni rzeki tám wykopanych, przybywá iéy, albo ubywá, iak w rzékach. Przeto rzeki, ieziora, stawy, iesli ich brzegi są takie, o iakich dopiero mówiliśmy, bagniska podziémne blisko siebie miéwaią, w które woda ustepu-

Wody  
ręczne w  
tę i owę  
stronę brze-  
gów daleko  
się często-  
kroć roz-  
chodzą po  
pod ziemię

ic,

ie, i dla których rzeki na dole nie tak prędko wzbierają, jakby powinny. Tak n. p. wiśla gdy w Warszawie przybierać zaczyna; w Toruniu i w Gdańsku daleko później przybierze, niżby przybrać powinna dla prędkości, z którą bieży. Gdyż w tym razie woda górna bardziej przyciśka wodę dolną, przeto też do owego jeziora ziemnego więcej ię wchodzi. Tym sposobem znaczna część wiśły w ziemię idzie, a wzbieranie ię w Toruniu, w Gdańsku, albo staie się nieznacznem, albo nadto opóźnionem. Toż samo zdarza się na innych rzekach. Ktoby tedy chciał robić tamy, na takich zwłaszczta miejscach, gdzie woda uftawicznie w ziemię wchodzi; trzeba, aby ich zasady dobrze opatrzył, inaczej wodą podmyte upadną.

## §. 36.

Rzeka na Wiérzech wody stojącey iest poziomy, miejscach, płynącey zaś powierzchnią znayduiemy pochylą; gdzie byfirzcy płyną, tym bardziej nadół od linii poziomey odstepują, o czem wyżey mówiliśmy; ale ma wyłkość, niżeli na micyfcach, gdzie wolniey bieży, i najgłębsze, i najbyfirzcy idą, wyłokość znacznie mają większą, niż po stronach. W obszernych rzekach pospolicie woda śródkiem do kilku stóp wyżey płynie, niż po brzegach; przyczynę tego wyłozymy potem. Na tém miejscu, do fyc iest wiedzieć o statem doświad-

świadczeniu, z którego wiemy, iż rzeki, gdy spokojnie i bez znaczney w biegu przeszkody płyną; wszędzie większą mają wyfokosć na nurcie, niż po stronach. Inaczej się rzecz ma na miejscach, gdzie rzeki iedne do drugich, albo do morza wpadają. Gdyż woda morska, albo téy rzeki, do której druga wpada, czasem bardzo bystro płynie naprzeciw rzece wpadającej: w takiéy okoliczności rzeka wpadająca napród przy brzegach, gdzie po policie wolniej płynie, prędkosć traci, i tamże wzbiera, szrodkiem zaś, gdzie częstokroć nąprędzej bieży, woda uchodzi. Tym sposobem woda przy uściu rzek większą miała wyfokosć przy brzegach, niż na szrodku, i od brzegów ku szrodkowi ustawicznie spływa.

## §. 37.

Nie przy fałnych uciach, lecz i na innych miejscach woda naprzeciw wodzie w rzekach często płynie. Pochodzi to od przeszkód biegowi rzeki przeciwnych, od których téż przepaści i wiry dla żeglujących niebezpieczne początek swóy biorą. Owszém są rzeki z bardzo wyfokich skał gwałtownie spadające, które wielkie progi czynią. Woda w ten sposób spadająca pieni się, wrę nieiako, i drobnuchnemi kropelkami na wszystkie się strony rozpryska. Próg nąywiększy, o którym wiemy, jest w Kanadzie Prowincyi Ameryki północney

Przepaści  
i wiry.

nocny, gdzie rzeka Niagara, szeroka na 720. stóp Paryzkich z wysokości 137. takichże stóp Paryzkich, prosto nadół spada.

## §. 38.

Początki  
rzek; ich  
wielkość i  
konce.

Rzeki największe przy swych źródłach są strumykami. Gdy strumyki jedne z drugimi się łączą; wielkie rzeki z nich nakoniec powstają. Strumyków początkiem są źródła, albo jeziora, które także pochodzą od źródeł. Przeto wszystkich strumyków i rzek początkiem, są źródła. W samych korytach i po brzegach rzek często znajdują się źródła, ale najczęściej z pod gór, a gdzieś indziej z pod pagórków wytryskują. Źródła im z pod większych gór wychodzą; tym większe i obfitsze bywać zwykły: przeto wszystkich rzek znaczniejszych pierwiastkowe źródła wypływają z pod gór bardzo wysokich, na których śniegi latem topniejąc źródłom obficie wody dostarczają. Rzeki Amerykańskie są większe od rzek dawnego świata; przeto, że tam góry są najznaczniejsze. Największa z pomiędzy rzek nam znaniomych jest *Rio de la Plata*, czyli rzeka srebrna, płynie przez Parakwaryą w Ameryce południowej przy uściu niedaleko morza, jest szeroka blisko 40 mil Polskich. Wszystkie niemal strumyki i rzeki do morza wpadają. W Afryce jednak i w Arabii są niektóre rzeki, co przez miejsca piaszczyste idąc, poma-  
tu

tu wyfychają, i do morza zgoła nie dochodzą.

## ROZDZIAŁ VI.

### O morzu.

#### §. I.

Powierzchnia wody biegnącej ku tej stronie schyłoną bywa, w którą woda płynie (V. 8.) powierzchnia zaś wszystkich wód stojących zupełnie jest pozioma. Nie mówimy tu o wodzie do bardzo szczupłych rurek wlaney, gdzie iey powierzchnia znacznie nierówna bywa: lecz mówimy o wodzie albo w wielkiem naczyniu będącej, albo która znaczną część ziemi obléwa, w którychto okolicznościach, zawsze równo i poziomie stoi.

Powierzchnia wody stojącej jest pozioma.

#### §. 2.

Morze, które naywiększą część powierzchni ziemi obléwa, w żadną stronę znacznie i stale nie płynie, tak, iak rzeki płyną; przeto wody morskie za stojące mamy. Czasem się to zdarza, że morze tam i owdzie bystry pąd miéwa, ale na więcéy mieyscach zgoła w żadną stronę nie płynie, i często zupełnie spokojnie stoi: i wtedy powierzchnia iego wcale jest pozioma.

Morza spokojnie stojącego powierzchnia jest pozioma.

C 2

§. 3.

## §. 3.

Morzą cią-  
głé iednako-  
wą mają  
wyfokóść.

Wszelką ziemią ciągłą, wżyskie wyfpy morzém są oblane: że zaś morzé po więkfszý części iest ciągłé i nieprzerwane; musi téż wszędzie powierchnią równie mieć wyfoką: gdyż woda stojąca i ciągle rozlaná, powierchnią miéwá poziomá. Przeto wyfokóść gór i położénie mieysc od powierchni morzá fpokoynie stojącego mierzymy: gdyż góry iaką mają wyfokóść nad powierchnią morzá ciągłego na iedném mieyscu; taką téż miałyby i na drugim, gdyby tam przeniešione zoštały. Co się zaś tycze morzá zewsząd ziemią ciągłą otoczonego, które się nie łączy z Océaném, iakie iest Kaspiyskie, tego powierchnią może bydź niźszá, albo wyższá od powierchni Océanu i morzá ciągłego.

## §. 4.

Woda sto-  
ná i šłodká.

Woda morská bardzo się różni od rzéczney: gdyż woda rzéczná żadnego w sobie nie má smaku, i dla tego w porównaniu z inná, šłodká ją nazywamy: morská zaś iest šloná, gorzká, ekliwość sprowadzająca, i do napoju niezgodná. Má w sobie nieco kleju, šoli pošpolitey bardzo wiele, do ugašzenia ognia nie tak służy, iak służy wody rzécznej. Pod iednakowym rozmiarém wziętá więcéy wáży, czyli więkšzą má ciężkość gatunkowá (*specifica*) od wody rzécznej. Gdyż naczynie, w którym się

fię iedną stopa szęścienną Paryzką wody mieści, i którego ciężar wiadomy bydź powinién, mniéy wáży napełnione wodą rzeczną, niż morską. Ciężar próżnego naczynia má bydź odciągniony od ciężaru tegoż naczynia, ráz wodą rzeczną, drugi-raz morską nalanego, dwie refzty pokażą ciężar wody rzeczney i morskiéy. Tym sposobem właśnie docieczono, że stopa szęścienną wody rzeczney wáży blisko 70, morskiéy zaś 72 funty Paryzkie, a czasém i więcéy. Wszystkie prawie ciała wzięte pod iednym rozmiarém, co do wielkości, różnią się ciężarém. Gdy porównywały ciężkość rożnych ciał pod iednym rozmiarém wziętych; znayduiémy stosunek ciężkości ich gatunkowéy (*ratio gravitatis specificae.*)

## §. 5.

Woda morská bliżéy równika cięższa, i bardziej słońa, bliżéy zaś obudwóch biegunów lżeysza iest, i mniéy słońa. Przy brzegach Francuzkich morza szrodziemnego przez doświadczenia odkryto, iż sól iest  $\frac{1}{32}$  cząstką ciężaru wody. Słońsza iest woda w morzu szrodziemném, niż w Baltyckim, mniéy zaś słońa, nizeli w morzu Atlantyckim, przy brzegach Afryki. Nadto, w každém morzu słońsza iest woda u dna, niż w górze. W powszechności mówiąc wszystkie ciała w morskiéy wodzie, gdy są inné okoliczności równe, prędzéy i bardziej się pfluia, niż w wodzie rzeczney.

Z trupów

Z trupów iakieś światło wychodzić zwykło, gdy w wodzie morskiej gnić zaczyna, za nastąpieniem większej zgnilizny, rzęcone światło uśtaie. Często też w nocy na powierzchni morza wzruszonego daie się widzić światło znacznie rozszerzone. Takiego światła przyczyną po części bywaią robaczki naszym złotniczkóm podobne.

## §. 6.

Parowa-  
nie wód.

Wszelką wodą parę z siebie wydaie. Stąd mamy przyczynę, że bagniska wyfchaia, gdy deždź długo nie pada, że płotno mokre na wolnem powietrzu prędko schnie, i czątki wodne z niego uśtepuią w tym krótszym czasie; im bardziżej rozciagnione, i powietrze wolnieysze. Każde bagno tym prędzej wyfchá; im iest obfzernieysze, czyli im powierzchnią większą powietrza się dotyká, i mnieyszą głębokość. Stąd poznaiemy, że powietrze bierze w siebie zwolna czątki wszelkiej wody z którą się styká, tak właśnie iak woda łączy się z czątkami soli roztopionej. Fizycy, chcąc dociec, ile wody przez wychodzenie pary ubywa, stawili naczynia wodą napełnione bez przykrycia, na mieyscach, gdzie powietrze iest wolne, a deždź nie dochodzi: toż każdego dnia mierzyli, ile z wysokości wody ubywało. Potem codziennie postrzegania w całym roku czynione zniośszy, odkryli, iż w kraiach co do ciepła i zimna miernych,  
na

na miejscach, gdzie promienie słoneczne nie dochożą, wolne jednak jest powietrze, ubywa wody blisko na 27, albo na 28 cali stopy Paryzkiej, więcéy zaś na miejscach, gdzie słońce dochodzi, i wiatr zawiewa, niż w cieniu, i gdzie powietrze spokojne (obacz *Musshenbroek*.)

## §. 7.

Z morza także para wychodzi, przez którą wodnych cząstek ubywa, solne się pozostają. Dowodem tej prawdy jest, co się zdarza po kraich ciepłych: tam gdy morze czasem wyleie, i napelniwszy doły wodą, opadnie; pozostała woda wkrótce wysycha, jeśli icy skądinąd nie przybywa, i dna w dołach solą pokryte zostawie. Stąd mieszkańcy nadmorscy wzięli pochop kopania dołów, do którychby woda morska wpuszczona wysychała, i sól zostawała. Sposób, którym podziśdzien soli dostają na brzegach Portugalii, Hiszpanii, Włoch i innych krajów, jest następujący; latem, gdy najwyższe upały i susze panują; wzmiankowane doły wodą morską do wysokości blisko 6 cali napieniają. Po zamknięciu rowów, któremi się woda do dołów wpuszcza, jeśli deszcze nie przeszkadzają, w czasie 14 dni sól na dnie osiada: gdyż wody codzien przez parę więcéy ubywa, pozostałacą zaś woda i słonźą i cięższą się staje dopóty, póki cząstek solnych zewszystkiem nie opuści.

Oddzie-  
lania soli od  
wody mor-  
skiej.

## §. 8.

## §. 8.

Sól po-  
spolita jest  
plodem mo-  
rza.

Tym sposobem każdego roku, Hiszpani  
zwłaszcza i Portugalczycowic, bardzo  
wiele soli dostają, i po całej prawie Eu-  
ropie nią handlują. Sól taká jest wprá-  
wdzie zmieszana z cząstkami obcemi i śnia-  
dá, wiele iednak pożytku czyni, i prze-  
warzaniem białą się staie. W kraiach zi-  
mnych tym sposobem soli zbierać nie mo-  
żna: gdyż woda morská nie jest tak słona,  
i powietrze nierownie zimniejszé; przeto  
i wyfychanie wody nie tak prędkie. Nad-  
to deszcze, które po zimnych kraiach rze-  
sistszé i nieiednostajnie, co do czasu, pa-  
dają, soli od wody oddzielić zgoła nie do-  
puszczają. Wszystkie prawie narody soli  
morskiej używają. Stąd się pokazuje, że  
morze i w téj mierze bardzo wiele po-  
żytku ludzióm przynosi. Zdaie się, że sól  
pospolita, nawet z ziemi wydobywana,  
iaka jest Polska, swój początek wzięta z  
morza, gdyż na wiele znaków w żupach  
natrafiamy, które okazują, że tam sól od  
wód morskich pozostała, któremi niegdys  
ziemia oblaná była.

## §. 9.

Odmiana  
wody mor-  
skiej w  
wodę sio-  
ną.

Woda morská parowaniem dzieli się w  
samey rzeczy na różne czątki, i para,  
która się z niéy na powietrze wznosi, jest  
słodká: przeto Fizycy wzięli pochóp ta-  
kiegóż podziału wody sztuká dokazać, i  
dobre

dobrze się im tén zamyśl w famey rzeczy powiódł: gdyż różne sposoby wynaleźli, któremi za pomocą ognia z wody morskiej zrobić można wodę słodką, i do napoiu zgodną. Jest to wynalazek bardzo pożyteczny dla tych, którzy w dalekie kraie morzém płyną. Biorą oni wprawdzie dostatkim wody z sobą, gdy się pufzczają na morzé: lecz bywá często, iż nabrą wodę sfrawiwfzy, niezaráz infzcy, ku swym potrzebóm zdatney, iaká jest rzeczna i zdrowá, dostać mogą. W takim tedy złym razie używają sposobów odnięniá wody morskiej w wodę słodką i do napoiu zgodną.

## §. 10.

Morzé blisko równika dla wielkiego gorąca więcey pary z siebie wydaie, niż przy obudwóch biegunach. nie łatwo marźnie dla cząstek solnych, marźnie jednak, gdy mróz tégi panuie: co stąd poznaiemy, iż w kraiach zimnych tak północnych, iak południowych, na morzu niezmierné bryły lodu, drugdy wyfpom znakomitym równé, widzieć się daią. Wielość rozmaicie ogromnych brył lodu bardzo niebezpieczną czyni żeglugę, i do fameych biegunów dopiynąć przefzkádzá. Część brył lodowych rzeki bez wátpieniá do morzá wnořą: część teź na fameím morzu, iak dořwiádczenie pokazuie, od mrozu swóy początek bierze.

Woda  
teź morská  
od wiel-  
kiego zi-  
mna ma-  
rznie.

## §. 11.

## §. II.

Dwoiſtę  
płynięcie  
wód w cie-  
śninach.

Niemal we wſzytkich cieśninach mor-  
skich woda górna, to jeſt bliżſzą wierzchu  
w przeciwną ſtronę płynie wodzie dolnej.  
Tęże ſam skutek poſtrzegamy w powie-  
trzu, gdy n. p. grubą chmurą pioruny mio-  
tając idzie w przeciwną ſtronę wiatrowi,  
który potęczas u nas bywa: co ſię ina-  
czey dzieć nie może, iak przez wzruſze-  
nie powietrza na dole, i na górze w prze-  
ciwnę ſtrony. W przeſmyku Gibraltarſkim  
woda górna płynie z morza ſrzedziemne-  
go do Atlantyckiego, dolna zaś przeci-  
wnie: gdyż ciała głębiey zatopione nieſie  
do morza ſrzedziemnego. Stąd ſię oka-  
zuie, że morze Atlantyckie niższą częścią  
przeſmyku płynie do morza ſrzedziemne-  
go. Przyczyną tego ſkutku bez wątpienia  
jeſt więkſza ciężkość gatunkową wód w  
morzu Atlantyckim, niż w ſrzedziemnym:  
przeto zaś wody morza Atlantyckiego są  
ciężſze, że więcey foli w nich ſię znajdu-  
ie, a to iuż dla gorącą więkſzego przy-  
brzegach Afryki, iuż dla tego, że mając  
względ na obſzerność obóyga morza, nie-  
równie więcey rzek wpada do ſrzedziem-  
nego, niż do Atlantyckiego. Wlądſzy  
do iakięgo naczynia wody i oliwy, po-  
ſtrzegamy, że woda, iako ciężſza, zawſze  
niżſze mieyſce zabiera, na wyżſzem zaś  
oliwa zoſtanie. Mniemáymy tedy, iakby  
morze ſrzedziemne oliwą, Atlantyckie zaś  
wodą napełnione było. W przeſmyku Gi-  
bral-

braltarńskim, gdzieby się te dwie cieczki mie-  
szały, woda zawłzeby na dół opadała, i  
oliwę w góręby pędziła: zaczęłyby się po-  
wierzchnia wody zniżyła, powierzchnia  
zaś oliwy szła by w górę, a tem samem o-  
liwa do wody płynącby musiała górą, wo-  
da zaś do oliwy szła by dołem, i stałoby  
się płynienie jednego morza ku drugiemu w  
strony przeciwne. Wszystko cośmy powie-  
dzieli, prawdzi się o dwóch morzach ia-  
ka cieśniną złączonych, w których wody  
różną mają ciężkość. Gdyby morza Atlan-  
tyckiego i śródziemnego równa była wy-  
fokość, ciężkość wód jednakową, woda  
na dnie przełmyku zewsząd równą siłą ci-  
śnioną spokoynieby stała: lecz gdy wody  
morza Atlantyckiego ciężkość mają wię-  
kszą; z większą też siłą idą dołem prze-  
łmyku, niż wody morza śródziemnego  
odpieraiają; zaczęłyby morze Atlantyckie pły-  
nać powinno do morza śródziemnego: i  
gdy się tak w samej rzeczy dzieie; po-  
wierzchnia wody płynąc, ustawicznem  
opadaniem nadół, staie się pochyła w tę  
stronę, skąd idzie, to jest, ku morzu A-  
tlantyckiemu, po tej powierzchni morze  
śródziemne wpływa do Atlantyckiego.  
Przyczyny, od których płynienie wód w  
strony przeciwne zawisło, bez przestanku  
trwają; zaczęły i rzeczony skutek nigdy nie  
ustae. Cośmy powiedzieli o jednym prze-  
łmyku; toż samo się po innych przesmy-  
kach zdarza.

## §. 12.

Cały ocean zwolna płynie do Rownika.

Z tego, cośmy powiedzieli, zdaie się, że Ocean cały iakiś bieg powfzechny mieć powinién. Woda przy równiku cięższą jest, niż przy biegunach: zaczęm dotém morzą ku biegunóm płynąć musi. Przeciwnie zaś woda na Oceanie od biegunów górą płynąć powinna do równika, tym bardziéy, im wychodzeniem pary powierzchni Oceanu w tę stronę pochyłszą się staje. Zdaie się, że prawdziwie dwoisty bieg wody w Oceanie bydz musi: lecz gdy i wychodzenie pary, i ciężkość wód w morzu ciągiem bardzo zwolna się pomnáżá; przeto téż i rzeczony bieg bardzo jest mały, i znaczny bydz nie może. Stąd zaś idzie, że powierzchnią morzą, dla rzeczony przyczyny, tak mało od powierzchni zupełnie pozioméy odstepuie; iż bez błędu, za wcale poziomą mieć ją można.

## §. 13.

Wyléwy i odléwy morzá.

Wzbieranie i opadanie morzá (*aestus marinus*) które wyléwem i odléwem morzá (*fluxus & refluxus maris*) nazywamy, nierównie znaczniéyżé jest, i bardziéy nas zadziwia, niż bieg wfpomniany. Morzé po niektórych mieyscach, gdy się w górę wznosić zaczyna; blisko przez 6. godzin i minut 12. coráz wyżéy idzie, i to wyléwem morzá zowiemy. Toż ciągiem po mału opadając także, przez 6. godzin, i minut

minut 12. odlów sprawuié na témże samém miejscu. Daléy wyléwy po odléwach kolejno nastépuia. Tym sposobém na iedném miejscu dwa razy morzé idzie w górę, i dwa razy opadá w czasie prawie  $24\frac{3}{4}$  godzin. Bez przestánku codzién to wzrużenie bywaé zwykło. Wzbiéranie morzá codziénne 48' póžniéy sié zdarzá, a 28' 15. razy wzięté czynia zupełnie 12 godzin. Nadto, po każdym nowiu pełni Xiężyca blisko w 15 dni przypadá; zacém łatwo poznać, dláczego na każdym miejscu około nowiu i pełni Xiężyca o téżé saméy godzinie poczátek wyléwu przypadá. Ogólnie mówiaé, wyléwy i odléwy morzá, iéśli tylko wiatry, albo inné przyczyny nie sá na przeszkodzie, do odmian Xiężyca zdaia sié byé przywiázane. Przeto czasy miédy wyléwami na iedną godzinę przypadájącemi tak mało sié od siebie róžnia; iak czasy miédy nowiami i pełniami Xiężyca prawie sá zawżé równé. Mimo tego iednak na każdym miejscu, bądź pósród, bądź przy brzegach morzá, około pełni i nowiu poczátek wyléwu, i odléwu na téż saméy godziné przypadá, o którém przed 15. dniami przypadł. Na róžnych miejscach, róžnych téż czasów morzé wzbiérá i opadá.

## § 14.

Wyléwy i odléwy panuia na morzu Atlantyckim, Spokoyném, czerwóném i Wyso-  
kość wzbié-  
sród-

ranidwódm  
na różnych  
morzach,

śrzedziemnym, na morzu zaś Bałtyckim, lodowatym, Kaspickim i czarnym widzieć się nie dają. Morze nawet śrzedziemne bardzo mało zbiera, i to tylko przy brzegach włoskich, zwłaszcza przy Wenecyi, nymniej zaś przy brzegach Greckich. Morze czerwone niedaleko Sues, skąd się zaczyna na 3, albo na  $3\frac{1}{2}$  stopy tylko zbierać zwykło. Na Morzu, w kraich wprostłonecznych wszędzie wzburzenie wód bywa, ale miejscami, i czasem bardzo wielkie wylewy i odlęwy panują. Ku biegunom zaś w kraich zimnych tak małe się zdarzają; że potrzebę ich prawie nie można. Morza kraich w bokłonecznych popolicie mniej wzbierają, niż kraich wprostłonecznych. Często jednak bywa i tam, że wody przy brzegach nader wyfoko się wznoszą. Tak przy brzegach Brytanii mniejszy na 60, a czasem na 80 stop idą w górę. W przesmyku między Francją i Anglią morze wzbiera do 40 stop, niedaleko Dunkierki do 24, a czasem do 30, przy Ostendzie do 18, koło uścia Mozy na brzegach Holenderskich do  $4\frac{1}{2}$ , w zatoku południowym (*Zuyder-Zee*, *Sinus Austrius*) do 2, a czasem do 3, przy uściu Weyru i Elby do 12, i 14 stop.

§. 15.

Wzbię-  
nie morza  
náywiększe

I co do tęg okoliczności odmiany więzycyca odpowiadają, wylewóm i odlęwóm morza, że podczas nowiu i pełni wzbierania wód

wód náywiększe, w piérwzhey zaś i ostatney kwadrze náy mnieysze bywać zwykły. Náywiększe wzbieraniá wód na morzu otwartém, opódal od brzegów w czasie nowiu i pełni zawsze postrzegane bywá, to, nim dóydzie do famych brzegów, dzień, albo 2 dni czasu potrzeba. Rzeczony wzbieraniá wód nie wżyftkié są równé między sobą, gdyż nietylko nawalnościami drugdy się powiękzaią, albo zmniejszaią; ale téż w czasie porównaniá dnia z nocą znacznie większe bywać zwykły.

podczas  
nowiów i  
pełnia

## §. 16.

Przez náydokładnieysze postrzeganiá odkryto, że każde wzbieranié na morzu otwartém powstaje, i we 2 albo 3 godziny po przeysciu Xiężycy przez południk mieyscá, gdzie się postrzeganié dzieie, náywiększe bywá. Wody wzbiegaią się od wschodu i zachodu, i niby górę czynią. Wzbieranié pośrzód Océanu, nawet w krajach wprostokónecznych, nigdy takie nie bywá; iak przy niektórych brzegach: gdyż na morzu otwartém wody rzádko na 3 stóp wyżej się podnoszą. Wzbieranié morza otwartego zwolna od wschodu na zachód postępuje, tak właśnie, iak się wydaie bieg xiężycá. Na mieyscu gdzie dopiero wezbranié było, wody pomału opadać zaczynaią, rozpędza ich iakás siła, albo na wschód i na zachód równo, albo téż ku jedney z tych stron gwałtowniej, dopóty,

Wzbiera-  
nie morza  
biegowi  
xiężycy od-  
powiada.

dopóty, póki morzé tyléż nie opadnie na owém mieyscu, ile przedém weszbrało. Toćto iest odléw morzá na oném mieyscu, po którem znowu wyléw; czyli weszbranié wód nastépuje.

## §. 17.

Wzbięra-  
nié wód w  
różnych cza-  
sach i w  
różny wy-  
fokości  
zblizá się  
do brze-  
gów.

Gwałtowné wzbięranie się wód pośród morzá nie na samym tylko iest wierzchu, lecz w całej głębinie morskiéy na wszystkie strony aż do brzegów dochodzi: gdzie wody wzburzone, gdy przez mieysca ciasné, skałami i brzegami zewsząd otoczone płynąc muszą, zbierają się, i do znaczney idą wysokości, tak właśnie, iak się strumyki, dla ścięśnienia łożysk, podnoszą. Przeto różne weszbraniá, które ku brzegóm idą nakształt bałwanów wodnych iedné za drugimi opodal nastépują, i między każdými dwoma wyléwami iedén odléw srodek bierze. Z téy przyczyny na różne mieysca różnych téż czasów weszbranié morzá dochodzi wedlug odległości, która, iесли iest na 8 mil, tedy polpolicie godziny czafu potrzeba. Przeto weszbraniá náywiększe dném iednym, albo dwómá późniéy przy brzegach po nowiu i pełni xiężyca widziéć się dają. Dla dokładniejszego zrozumieniá całej téy rzeczy, spoyżrzyjmy na mapę brzegów morzá Niemieckiego. Tam wzbięraná morskié przez cięśninę leżącą między Anglią i Francją dochodzą. W samym przelśmyku wyléw náy-

náywiękſzy bywá koło godziny 12, a odléw koło 6. na nowiu księżyca. Od przeſmyka wzbieranie morza pomału idzie przy brzegach Belgickich, i koło godziny 6. do uſcia Texelu dochodzi. Toż daléy poſtępuje ku brzegóm Fryzy zachodniéy i wſchodniéy, i blisko po 12. godzinach, a zatém prawie o 12 do uſcia Elby zachodzi, kiedy przy uſciu Texelu náywiękſzy odléw przypadá. Elba także pod ſám Hamburg wyléwóm i odléwóm morſkim podléga. W 6. zupełnych godzinach wzbieranie wód od uſcia Elby do Hamburga przychodzi; zacém, gdy przy Hamburgu ieſt wyléw, w uſciu Elby ieſt odléw.

## §. 18.

Nie możemy tu wyłóżyć przyczyn tego uſtawicznego wzbierania i opadania morza. Doſyć nám będzie, żeśmy oſobliwé wyléwy i odléwy z ich odmianami iaſnie i dofratecznie opifałi. Stąd ſię pokazuje, dlaczego w morzu wiele ſię znayduie rzek, wiele przepaſci, gdyż dno morſkie ze wſyſtkiém ziemi ciągłéy ieſt podobné, ſą na niém góry, ſą i doliny; zacém, gdy woda przy wzbieraniu morza w górę podnieſioná, pomiędzy góry i ſkały wpadá; prędkości tam więkſzéy, niż na innych mieyſcach nabywá, tak właſnie, iak rzeka, wezbráwſzy przędzy ſwém korytém bieży. Wezbrane wody rozchodząc ſię gdy na ſkały, albo na inné przęszkody traſia-

Rzeki w  
morzu i  
przepaſci.

ią, odbiciami się od nich często niebezpieczne wiry sprawiają. Z pomiędzy sławniejszych wirów morskich, są Scylla i Charybda przy Sycylii, dawno znaiome. Wir norwecki, *Mulstron* zwany, niedaleki od miasta *Drontheim*, i insze tym podobne.

## §. 19.

Wiatry  
często przy-  
spieszają al-  
bo opóźnia-  
ją wylew  
morza.

Wiatr jest drugą przyczyną niemnięj skuteczną wzbierania wód na morzu, gdyż ukośnie na powierzchnię morską wiejąc, nie wszędzie równą siłą wody cisnie; zatem, nie tylko w nich różne wzruszenia nieforemne sprawiać, które drugdy coraz się wzmagaia, i za powstaniem gwałtowniejszego wiatru na morzu otwartem, do niezmierny idą wysokości; ale też ténże wiatr czasem wezbranie morza prawie całkowite utrzymuje, tak, że wody nie mogą opadać, i następujący wylew z większą wedwóznasób gwałtownością pędzi ku brzegóm, przezco niekiedy bywá, że wody na 12 albo i więcej stóp idą w górę bardzięj, niż w pospolitych wylęwach. W krajach zimniejszych, iakié są naszé, gdzie wiatry, co do czasu, nie są stałe, wzbieranie morza otwartego, plynienia wody, iakby rzeki iakiéy stałe plynący sprawić nie może: lecz w krajach gorących, gdzie wiatry panują stałe, wiele rzek na morzu, od iego wylęwów pochodzi.

## §. 20.

## §. 20.

Oprócz Océanu, i mórz z nim połączonych, są znaczne wód stojących zbiory, które ziemią zewsząd otacza. Wody stojące jedne są słone i gorzkie, drugie słodkie. Morza Kaspiskie i Palestyńskie, martwemi zwané, słone wody w sobie mają: nadto w morzu Palestyńskiem woda jest bardzo gorzka, i zbyt wiele má w sobie soli pospolitéy. W krajach gorących po wielu także jeziorach mniejszych, choć są dalekie od morza, woda słona bywa: nadto i w inszych krajach także jeziora się znajdują, zwłaszcza w Azji północnéy. Ogólnie mówiąc, niemal wszystkie jeziora ziemi słodkie mają w sobie wody, chociaż czasem na własnościach osobliwych im nie schodzi. Tak, w niektórych woda nagle niknie w podziemne idące lochy, i znówu wybuchaniem z tychże lochów niepodzianie się napęcznie. Przez drugie wciąż płyną rzeki, albo strumyki, woda jednak w całym jeziorze tym płynieniem bardzo mało się pospolicie wzrusza; przeto, bez znacznego błędu, jeziora można poczytać za zbiór wód zupełnie stojących.

Morza  
zamknięte  
i jeziora.

## §. 21.

Z morza wiele wody przez ustawiczną parę ubywa, iako już wyżej powiedzieliśmy; lecz to ubywanie, już padaniem deszczu i śniegu na samo morze, już wpły-

Wód morskich ani znacznie ubywa ani przybywa.

waniem rzek do morza, nagradza się. Gdy tedy morze dla uflawicznego wód przybierania wyżej się nie podnosi, ale zawsze w równi stoi; musi to bydź, że tyleż wody do niego przybywa, ile przez parę na powietrze wychodzi. Mówią wprawdzie niektórzy, że morze chociaż bardzo pomatu, od niektórych brzegów odstepuje, lecz przeciwnie twierdzą infzych brzegów mieszkańcy, to jest, że w nich więcej morze zajmuje ziemi, niż przedtem zajmowało. Stąd nie bezpodobięstwa do prawdy wniesć można, że morze, tak, jak i rzeki, niektóre miejsca opuszczają, a drugie zajmują, a tém samem zawsze w sobie jest równé. Ziemia, której rzeczne wody pomatu do morza nanoszą, i wzgórzystość dna stąd pochodząca, bynajmniey wielkości morza nie zmniejszą, częścią, że to wszystko względem całego Oceanu, jest bardzo małą rzeczą, częścią też, że morze przy wielu brzegach dno swoje wyrywa, niezmierną moc piałku gromadzi i wyrzuca.

## §. 22.

Wody podziemne. Pary wodne, które uflawicznie z morza, rzek, ieżior, i z ziemi na powietrze wstępują, znowu przez deszcze, śniegi, grady, rosę i szron na ziemię spadają, i w ten sposób źródłóm wody się dostarczają. Po wielkich i długich deszczach, często źródła, na miejscach, gdzie się ich nigdy nie spodziewano, wytryskują. W czasie suszy źródła

źródła pospolite, albo zewszyskiem, albo poczęści wysychają: z czego się pokazuje, że deszcz i śnieg źródłóm wody dostarczą. Gdyż woda z powietrza spadając poczęści na niższe miejsca spływa, poczęści też w ziemię idzie, i to czasem bardzo głęboko, zwłaszcza, jeśli ziemia jest piaszczystą, albo popadaną, albo rozstapioną, co się po wielu miejscach zdarza. I dla téjto przyczyny wszędzie pod ziemią znajduie się wodą, owszém na całkowite drugdy jeziora i bagniska napadamy. Nadto, są świadectwa, że niektóre rzeki przez znaczny przeciąg miejscą pod ziemią płyną. Po niektórych miejscach głęboko ziemię kopiąc natrafiamy na wielki zbiór wód tamże zewszyskiem ukrytych. Podobnież wód zbiory bywają w lochach podziemnych. Po miejscach zaś, gdzie jakiego kruszcu, albo foli z ziemi dobywają, woda się zewsząd zbiera, a czasem tak obficie, iż wielkiéj pracy, i niemałych kosztów do iéj zatrzymania potrzeba.

## §. 23.

Głociąź woda w ziemię nawet niepopadaną pospolicie wsiąka; przecież w piasek grubý, czyli zwiir, dla znacznych między jego cząstkami dziurek, najłatwiej się wkrada. Przeto niemał wszędzie po kraich piaszczystych kopiąc przygłębiiéj ziemię, pod warstwą piasku suchého znajdziemy drugą warstwą piasku na glinie, albo na kamieniach

Ieziora  
podziemne

niach leżącą, którą ze wżysłkiem iest mokrá, i popolicie wżyszáz półożeniem od rzek i strumyków przyległych. Taż sama warsta nie zawżze równie głęboko w ziemi bywá, i kaźdego czasu, bądź na wiosnę, gdy iest rozłok, bądź innéy pory w roku, gdy wilgotność panuje, bardziéy iest mokrá od reszty ziemi suchą nazwanéy. To doświadczenie pokazuje, że woda w rzezonéy warście od samych deszczów i śniegów swóy początek bierze. Woda przez wżyszáz warstę piasku przeszedłszy, coráz głębiéy wsiąká, dopóki to byđz może; nakoniec pokładém z gliny, albo z kamiéni, który pod drugą warstą piasku leży, zatrzymuje się i zbiera.

## §. 34.

Początek  
źródła,

Podobná iest rzecz do prawdy, że wżysłkie źróđła rzezonym sposobém powstaia: gdyż ziemiá z różnyh warst składa się, té zaś warsty różne własności miéwaią: (I. 13.) Jeżeli tedy wżyszé ziemi warsty albo popękané są, albo gębczaste; woda z deszczów i śniegu przez nie idzie dopóty wgląb ziemi, póki na pokład gęsty, i dalszému wsiąkaniu oporny nie napadnie, na którém zbiera się, spływa w iakie miéyscé, i drugdy obfzérné w ziemi sprawnie bagnisko: toż w miéyscu, gdzie rzezonny pokład do wiérzchu ziemi dochodzi, (náyniższe to bywá) nakształt źróđła wytryská. Przeto náywiécý się źróđel znayduie

duie przy górach, pagórkach, i na dolinach: gdyż niższe warstwy ziemi po tych mieyscach náyczęścięy na wierzch wychodzą. Łatwo też zrozumieć można, dla czego niektóre źródła i podczas náyfuższego lata płynąć nie przestają. Biorą one początek niémal zawżze z jezior podziemnych, w których nie mało wody znajduje się; zatem takie jeziora zwolna, i potrofze mogą im długo wody dostarczać, potem zaś same w czasie niepogody zmagła się napełniają, tymże samym sposobem i jeziora na ziemi do nieustannego płynienia strumykóm i rzekóm, bądź one przez nie przechodzą, bądź z nich płyną, wiele bez wątpienia dopomagaia. Gdyż podczas rzęsiitych deszczów, albo roztopku, jeziora obficie się wodą napełniają, zwłaszcza, jeśli leżą pod wyfokiemi górami: toż potem woda z nich potrofze do rzek i strumyków wchodzi, i płynienie ich ciągle sprawuie.

## § 25.

Tak wszystkie rzeczy w przyrodzeniu nieustannem idą kołem. Wszelka woda na niższe płynie mieysca, a nakoniec do morza wpada: gdyż to niżej leży, niż cała ziemia ciąga i wszystkie rzeki. Stamtąd przez parę znou w górę idzie, i po całym powietrzokregu; (*atmosphæra*) się rozprążą. Powietrzokrag nad náywyższe góry wyżej idzie; zaczęm i pary wodne po nim tamże wstępuia, potem zaś na  
ziemię

Źródła  
stoné, gori-  
kie, ciepłe,  
i t. d.

ziemię opadaia. Jest tén ogólnym źródkiem, którego do wzniesienia wód przyrodzenie używa. Niémal we wszystkich źródłach woda jest słodką, gdyż na samym morzu wody z deszczu i pary zebrane są słodkie. Są jednak źródła, co infzé miewaią własności, iakoto: że wody w nich bywaią słone, albo gorzkie, albo ciepłe, albo z cząstkami opoki, lub innego gatunku zmieszane, gdyż woda ziemią płynąc, różne cząstki obce z sobą porywa, one drobni, czasem też ogniem podziemnym zagrzana płynie. Tak, źródła słone, których wody służą nam do zbierania soli popolitey, podobno wypływaią z miejsc podziemnych, gdzie się wielką moc takię soli znayduie. W niektórych źródłach rzeczy zatopione kamiénicią, owszém w lochach podziemnych potężne bryły kamiénne, nakształt słupów, budowli, i innych tym podobnych rzeczy, widzieć się daią, które od wód przez ziemię łączących się zwolna pochodzą. Wody kwałkowane za pomocné zdrowiu poczytują, daie się w nich czuć kwas i szczypanie. Po innych źródłach wody ciepłe bywaią, także cząstek obcych pełne, iakie są té, którym wielką moc leczenia chorób przypisują. W niektórych źródłach żelazo w miédz się obraca: infzé obfitują w cząstki łatwo palące się i tłuste, które kleiém ognistym (*petroleum* czyli *asphaltum*) zowiemy. W samych korytach rzek czasem się znaydują ziarna złote, iakoto, w Renie, i po różnych rzekach w Węgrzech.

ROZ-



## R O Z D Z I A Ł VII.

## O Wodzie.

## §. 1.

Rozważywszy te rzeczy, które o rzekach i morzach najbardziej wspomnienia warte się zdawały, już czas, żebyśmy powszechnie nieiako przyrodzenie i własność wody roztrzasali. To ciało ciężkie, i zewszystkiem płynne, jeśli jest bez obcych cząstek; żadnego nie ma koloru, ani smaku, ani zapachu, i bardzo przezroczyte bywá. Woda, by też na najdrobniejsze cząstki podzieloną, nigdy nie przestaje byc wodą. Bądź ogniem, bądź innym sposobem zepłuc iey, i przemienić w inną materją nie można, tak, jak obracamy kruszce w pewny gatunek szkła, ogniem przez wielkie zwierciadła palącem natężonym. Z téj przyczyny woda bardzo czytá poczytá się za żywiót, to jest, za materją z iednorodnych cząstek złożoną, w którą inne materje znaiome nie wchodzą, ona zaś niemal we wszystkich ciałach się znáyduie.

Przyrodzenie wody.

## §. 2.

Wszelká woda pewnym stopniem zimna, marznie

Woda od zimna mat. znie.

marznie, i obraca się w ciało twarde i przezroczyste, które lodem nazywamy. Gdy woda marznie, wiele cząstek obcych od niej się oddziela. Woda morśka przemarnieniem prawie zewszyskiem ślodką się staje, i funt lodu z wody słoney, której  $\frac{1}{8}$  częścią sól była, jeśli roztopiony będzie, i woda z niego przewarzoną; ledwie  $\frac{1}{8}$  część uncyi, to jest, ledwie  $\frac{1}{128}$  funta daje soli. Gdybyśmy tedy naczynie słoną cieczą napełnione na mrozie postawili, i lód, którym się powierzchnia cieczy okrywa, coraz zbierali, postrzeglibyśmy, że reszta teyże cieczy; im mnieysza jest, tym słodsza bywa. Ogólnie mówiąc, wszystkie wody słone trudniej marzną, niż ślodkie, a naytrudniej morśkie.

## §. 3.

Wiąsność  
lodu.

Powietrze od wody zimnem naybardziej się oddziela. Przeto w wodzie wiele bulek z powietrza już mnieyszych, już więkzych bywa, które są dowodem, że wszelka woda, by też i nayczytsza, ma w sobie powietrze. Okażemy tę prawdę potem, i przez inne doświadczenia. Lód lżeyszy od wody po niej pływa. Na wolnem powietrzu bez przestanku para z niego wychodzi, i w naytezsze mrozy coraz lżeyszem się staje: czego doświadczamy dokładnem ważeniem kawałów lodu. Gdy woda marznie, lód się rozpościera, blisko

rotą

Wotą część więcéy mieyfcá zajmnie, niż woda zajmowała: rozszerzanie się lodu, z taką gwałtownością bywa; iż lód często naczynia rozsada, i inrze gwałtowne skutki sprawia. Jeżeli działo żelazne, na ieden cał grube, napelniwszy wodą, iak nsylepiey i nąymocniéy zatkané na wielkim mrozie postawimy; woda marznąc zerwie się nie bez znacznego trzasku. W tenże sam sposób i drzewa od tegiego mrozu pękają się, i trzaskają. W niektórych też roślinach pomniejszy zmarznięciem soków żyłki się rozrywają. Pówierzchnią wody marznącey nigdy nie jest równa, ale posródku wypukła, przeto, że woda marznąc, gdy się rozpościera, w brzegach odpor znayduje. Z tey przyczyny kamienie, owfzém fame zabudowania na wielkich kamieniach stojące podnoszą się, gdy ziemia mokra pod niemi marznie, i lód się wzdyma. Zaczém kamienie pod zabudowaniami głęboko w ziemię wpufzczone bydz maia, aby niżej były od warfity ziemi, która mrozém przeięta bywa.

## §. 4.

Gdy woda coráz bardziéy się zagrzewa, wrzénie nakoniec wrzéc zaczyna; cząstki iéy natenzas tam i owdzie biegają z fzumem, i w bardzo drobną parę się obraca. Wodną parę zbierając w iakie naczynie, postrzegamy, że póki goraca, bardzo się rozszerza, i zbyt wielką mocą: gdy zaś stygnie, zaraz

zaraz się w krople wody zbiera, i moc rozszérania się wcale traci. Gdy się woda gotuje w grubém naczyniu krużcowém z nakrywką iak nymocniey przysrzubowaną, para z niéy wychodzić, ani téż naczynia, które iest mocné rozerwać nie może: zaczęm cała moc pary wywiéra się na rzeczy w wodzie będące, té rozbiéra, tak dalece, że naitwardsze kości tam miékczeią, i drzewa naimocniejszye kruchémi się stają. Takie naczynie zowiemy *filnią Papina*, (*machina Papiniana*) gdyż ią Papin Fizyk Niemiecki wynalazł. Przy budowaniu nawet okrétów wodnéy pary używają, które naitwardsze balki w mieyscach, gdzie ich dobrze przeymie, tak miékczy; iż według potrzeby skrzywiane byđz mogą.

### §. 5.

Wody  
miékkie i  
twardé.

Oprócz powietrza, woda má téż w sobie pospolicie inné obce cząstki bardzo delikatné, które wzrost ziółóm daią, gdyż woda pospolitá, przez nieiaki czas w naczyniu spokojnie stoiąca, ómi się, iakby maléńkiemi óbłóczkami i niteczkami, które potém zielénią, i nakształt krzewiá wzrost biorą. Té obce cząstki w náy czystszyéy nawet wodzie bywają, chociaż w iednych wodach więcéy się ich znáyduie, niż w drugich. Doświádczenié pokazało, że wody, w których bardzo wiele się znáyduie rzeczonych cząstek, do utrzymywania ziół są nader użyteczné, i bardziéy im do

do wzrostu pomagają, niż wody inżego gatunku. Zaczem podobieństwo jest do prawdy, że ziola od rzeczonych cząstek wzrost biorą. Dla tego, w czasie fussy całe przyrodzenie posępnem się staie. Dla tego ziemia nową pokrywa się zielonością, gdy ją rześisty deszcz zasili. Dla tego owe fuche pułtynie w Arabii, i w Afryce cześć są i nieurodzayne. Dla tego, w rozmaitych gatunkach wód tylé różnicy postrzegamy, gdy wody miękkie, iakoto, deszczowe, śnieżne, rzeczne, i z iezior bardziéy do wzrostu ziołóm pomagają, niż wody studzienne, i źródlane, które *twardemi* zowiemy.

## §. 6.

Woda nietylko do utrzymywania roślin jest potrzebna; ale téż dla napoju zwierząt, które bez niéy pragnieniem wżyskiéby poginęły. Wody słodkiey <sup>Wody</sup> słodkiey <sup>pożytki.</sup> słodkiey, albo z inżemi cząstkami obcemi zmieszane, sio wem wody nie słodkie, ale iakis smak przyostry mającé, pragnienia nie gaszą, i do utrzymywania roślin nie są zdatne. Nadto, woda z téy miary nawet jest ludzióm użyteczna, że do gaszenia pożarów służy. Cukier, sól i inżé ciała tak woda roztopia, iż na drobnuchné cząstki podzielone, po niéy się całe rozchodzą, tém iednak woda przezroczystości nie traci. Wpuściwszy np. foli pospolitéy do wody, postrzegamy, że iéy zwolna ubywa, a nakoniec cała zniká, woda iednak przezroczystá zostáie. Każda

żda kropla rzeczoney wody bywá słoná: skład się pokazuje, że cząstki soli po całej wodzie ode dna, aż do wierzchu są rozprószone.

## §. 7.

Twardé części w zwierzętach, i ziołach, po policie z wielką mocą wodę w siebie ciągną.

Drzewa, i wiele części twardych w zwierzętach, i w ziołach, czasem bardzo mocno w siebie wodę ciągną. Suchá dębina tak znacznie od wody pęcznieje, że drugdy największe zawady przezwycięża: gdyż doświadczono, że dębówé podwaliny, i podstawy suche i grube pod wodą tak czasem rozpęczniały; iż razem z balkami i palami na dnie bitemi, chociaż z ciężarem wody przyciśnione, nad wierzch się téż wody podniosły. Owżém najtwardsze kamienie łupane byđ mogą, porobiwszy w nich dołki iedné, od drugich niedalekie. W rzeczóné dołki zafadzają się tego dębówé kliny suche, które wodą dobrze polane pęcznią, i fczepają kamienie. Wszelkie drzewo wszérz więcéy pęcznieje od wody, mniej zaś wdłuż swoich włókién odmiany ponosi. Z samego powietrza wilgotność w siebie ciągnie. Doświadczamy tego codziennie na drzwiach, które trudniéy się zamykają, gdy iest niepogoda, w czasie zaś słyży tak wyfychają, iż często z pukiem padać się muszą, przeto, że cząstki wodné przez parę z nich ustatyły. Skóry także, strony, papier, i inne tym podobné rzeczy od wody pęcznie-

cznienią. Dla téyto przyczyny ci, którzy mierza pola w czasie niepogody, ani mapp pod niebém ryfować, ani kąć w na papier przenosić nie mogą, gdyż za wylchnieniem i ściśnięciem się papieru, ryfunki takie znaczneyby odmianie podlegały. Strony nawet muzyczne inaczej brzmią suche, inaczej wilgotne, gdyż wilgotność powietrza w ich nateżeniu, od którego dźwięk zawisł, odmianę sprawia. Nakoniec każde ciało przez pęcznienie i wysychanie tym mniej czasem się odmięnia; im częściej takim odmianom podlegało.

## §. 8.

Wszelki powróż i stróna składa się z wielu włókien między sobą mocno skręconych. Gdy tedy powróż zamaká, rzeczonné włókna pęcznią, co się dzieć nie może bez niejakiegoś ich rozwolnienia w owém splecieniu. wiadomo jest, że gdy powróż wśpak kręcimy, włókna w nim się rozchodzą, zaczęć doświadczénie okazuje, że powróż zmaczany wśpak się kręci, i przez pęcznienie włókien grubszym się staje: przeto zarówno długim być nie może, chybaby włókna, ilé potrzeba, podłużóné zostaty. Ze zaś powróż pęcznieniem więkzszey grubości nabywá; to stąd poznaiemy, iż do obwiązania go wkłóć dłuższey nitki potrzeba. Jeżeli tedy skręconé włókna grubością powroza, mocznem nie podłużają się, ilé potrzeba; tedy mokry

Wilgo-  
ciomierz.

mokry powróz krótszym się staie: co też i samo doświadczenie okazuje. Toż samo o sronach mówić należy. Ciężar na powrozie zawieszony raz w górę idąc, drugą raz na dół, okazywać nam może stan powietrza co do sufzu, i co do wilgotności. Gdyż w czasie wilgotnym rzeczony ciężar nawspak się kręci, i trochę w górę idzie: w czasie zaś pogodnym przeciwnie się obraca, i nieco na dół opada. Wielorakię są narzędzia, przez które wilgotność powietrza mierzymy, i te narzędzia wilgociomierzami (*hygrometra*) zowiemy.

## §. 9.

Woda jest  
náyciekley-  
sza i nie li-  
pká.

Woda jest náyciekleyszą i nie má w sobie lipkości: że zaś razem jest i ciężká, łatwo poznać, zaco wlaaná do iakięgo naczynia, zaraz wszędzie się po niem rozchodzi, i tegoż naczynia kształt przyjmuie. Gdyż cząstki iey iedné od drugich parté dopóty na wszystkie strony ustępuią; póki bokami i dnem naczynia zatrzymane dalej się pomykać nie mogą. Dla téż przyczyny powierzchnia każdéy wody stołacéy jest pozioma: albowiem, gdyby ukosná była, niektóre cząstki wodne niżéby opadać mogły, i w samey rzeczy dla ciężkości i ruchomości (*mobilitas*) opadałyby; zaczem woda nie byłaby stołacá.

## §. 10.

## §. 10.

Jeżeli tedy woda w iakiémkolwiek naczyniu obfzerném A C B stoi; (fig. 8.) każde dwa słupy wodne D E H, F G H ukosné, zbiegające się na H, które famą myślą bierzemy za osobné, dopóty spokojnie stoią, póki ich powierzchnie D E, F G, na iedną linią poziomą pádają. Gdyż we wszystkich naczyniach woda stoiąca má powierzchnią A B poziomą. Co się tyczy reszty wody w naczyniu, tá rzeczóné dwa słupy utrzymaie, i rozlać się im nie dopuszczá, więcéy zaś nic tu nie czyni. Gdyby tedy wzmiankowane wodne słupy w rurkach szklanych, albo żelaznych zamknąć przyşzło; możnaby resztę wody z naczynią wylać, a słupy spokojnieby stały, byleby tylko powierzchnią obudwóch w równi była, czyli do iednéy linii poziomey dosięgała. Toż famo doşwiadczeniem się potwierdza. Woda we dwóch rurkach z sobą spółkuiących (*tubi communicantes*,) bądź té są sklanné, bądź żelazné, albo z iakiékolwiek innéy materyi zrobioné, gdy spokojnie stoi; w obydwóch iednakową má wysokość, chybaby rurki bardzo szczuplé w sobie były; o iakiém zdarzeniu potem mamy obfzernieyszå naukę. Do rzeczónego skutku ani kiztałt rurek, ani pochyłość, ani nierówná wielkość, nic zgoła nie wpływa, byleby dla dobrého złączenia iedno naczynie czyniły. Wszystko to z nauki poprzedzaiący ławo zrozumieć možná.

Woda w rurkach spółkuiących do iednakowéy wysokości zawsze się podnosi.

Nadto i doświadczenie téż fame prawdy ztwierdza.

§. II.

Parcie od ciężaru wody, czasem sprawnie iey pad w górę.

Jeżeli tedy dwie rurki A B C z sobą spółkuiać (fig. 9) pełne są wody aż do linii pozioméy A B, wodę na C przez słup A C, i słup B C, gdyż obadwa są ciężkie, obadwa téż równie ciężyc muszą, ponieważ spokojnie nie stoia. podobnym sposobem którakolwiek inná kropla, niżey będąca w obudwóch rurkach, od wody górney ciśnioná bywá, i przeto koniecznieby nadót zstępowała; gdyby reszta wody równego oporu w górę nie czyniła. Przeto cała woda w tych rurkach w równey iest wadze: gdyż ogólnie mówiąc, wszystkie ciężary są w równoważności (*aequilibratas*,) które się wzajemnie przą, albo ciągną w ten sposób, iż każdemu parciu przeciwny, i równy iest odpór, a tém samém ciężary zostaią bez ruchu. Przeciawłzy tedy rurkę C B w którémkolwiek mieyscu, dámy D, gdy druga rurka A C aż do A iest wodą nalana, woda na D wytryfká, i póty bez przestanku w górę biię, póki w obudwóch rurkach do iedney nie przyidzie wyłokości. Gdyż w tym razie iedna rurka iest krótszá od drugiey, i do linii pozioméy A B nie dochodzi, ale tylko do D, zaczmé inniey odpiérá, niż przedtém, i opór iey nie iest równy parciu słupa A C. Przeto woda więkfszą siłą w famey rzeczy w górę ku linii pozioméy A B pędzoná bywá.

§. 12.

## §. 12.

Stąd poznaiemy dlączo rzeka, który dno na iakiem miejscu wzniesione, tamże często z wierzchu może być pozioma, może też w górę wznosić się i próg czynić, tak właśnie, iak woda przez rurkę CD ustawicznie w górę biele, i opada, jeżeli na A nieprzerwanie iey przybywa. Mimo tego jednak, koryto każdej rzeki w znaczney długości zawsze pochyło idzie: gdyż punkt A zawsze wyżey być powinien, niż punkt D. Podobnym sposobem iawną jest rzecz, że rury, którymi się woda z iednego miejsca na drugie sprowadza, mogą być krzywe, a czasem i w górę podniesione. Gdyż, jeżeli woda płynie z miejsca A, a rura wzniesiona CD znacznie iefczce nie dochodzi do linii poziomey AB; woda przez nie popłynie, nawet w górę iśćz przymuszona. Stąd także poznaiemy przyczynę, dla której źródła i fontanny wytryskuia, albo bez przestanku płyną: gdyż iесли na A jest źródło nieustanne, albo wielki zbiór wód, skąd przez rury woda się prowadzi, a koniec D tychże rur znacznie niżey przypada, niż miejsce A, woda z D ustawicznie wytryskać, albo płynąć będzie, gdy z A bez przestanku iey przybywa. Nakoniec z tego, cośmy powiedzieli, iawno jest, iż parcie wody na wszystkie strony, a tém samem i w górę się rozchodzi: gdyż woda, dla wielkiej swęy płynności, parciu zewsząd ustępuie, a zatem

Parcie  
wody na  
wszystkie  
strony ró-  
wnie się  
rozchodzi.

i w górę idzie, iako w rurce CD, ieśli do-  
kądinađ ustępować nie może.

## §. 13.

Parcié  
wody za-  
wsze się  
równa cię-  
żarowi słu-  
pa wodné-  
go.

Jeżeli rury AC, BC równéy są otwar-  
tości i jednakowégo kształtu, w rurce ukoś-  
nie położony słup wodny zawsze więkzzy  
i cięższy bywá. Gdyż ciężár słupa CB, do  
ciężáru słupa CA tak się má, iak wielkość  
iednégo słupa do drugiego, to iest, iak dłu-  
gość  $CB=CA$ . Im zaś słup CB ukośnié-  
fzy iest, tym dłuższym się stáie, a słup  
CA, który za prosto stoiący bierzemy, i  
ze wszystkich innych, które są ukośné, iest  
náykrótfzy. Przeto słupy bardzo różne co  
do ciężáru, równá iednak siłą siebie wza-  
iémnie przec mogą, Tę prawdę, abyśmy  
należycie zrozumieli, zaстанówszy się uwá-  
gą nad iakimkolwiek słupém kamiennym,  
albo dréwnianym, który póki pod pion  
stoi, póty całym swym ciężárem podstawę  
ciśnie: gdy zaś ukośné má położenie, pod-  
piérac go z boków trzeba, w ten sposób,  
iżby część ciężáru podstawa, na której  
się trochę wspierá, część zaś podpory z  
z boku dané utrzymywały. Doświadcza-  
my tego na iakimkolwiek pniaku dréwnia-  
nym, ieśli ukośnie stoi, a podstawę iego  
tak utrzymiemy, iżby się ruszyć nie mo-  
gła. Przeto i cząstki wodné na C cały cię-  
żár słupa AC prosto stoiącego wytrzymu-  
iá, ciężár zaś słupa ukośnégo BC poczęści  
wspierá się na bokach rury BC. Zaczém

rzé-

rzeczony słup BC wody na C całym swym ciężarem nigdy nie przyciska, i dla téj przyczyny zawsze dłuższym bywá od słupa pionowego AC. Dofzedłszy ciężaru słupa pionowego AC. w funtach, albo w uncjach, zaraz można poznać parcie na C, gdyż to zawsze się równá ciężarowi. Ukośny zaś iakikolwiek słup, gdy równá má wysokość, iak AC, chociażby znacznie dłuższy był, równą iednak siłą pierwszemu wodę na C ciśnie.

## §. 14.

Ponieważ tedy do równoważności wody w rurach z sobą spółkuiących, cośmy wyżey już powiedzieli, kształt rur i obszerność ich nic zgoła nie pomaga, łatwo poznaiemy, że mała obfitość wody bardzo wielkie ciśnienie sprawić może. Niech będzie rurka przyciąsniejszą, a długą (fig. 10.) złączona na dole z obszerném naczyniem FGE, które naczynie z wierzchu pęcherzém, albo w inny iaki sposób tak má byđz okryté, iżby woda żadną miarą z niego wychodzić nie mogła. Toż napełniwszy wodą rurkę AD, postrzeżemy nakrywkę FG w górę idącą z większą daleko siłą, niż jest ciężár słupa wodnego AD. Dámy bowiém, że naczynie FGE prosto w górę się podłużyło do takiéj wysokości, w iakiéj woda zostaie w rurce AD, to jest do linii BC, i pełné jest wody; natenczas i w rurce, i w naczyniu woda stałaby równo.

Mała ob-  
fitość wody  
często ci-  
śnienie  
wielkie  
sprawić  
może.

wno. Zaczem teraz, gdy naczynie daleko mnieyszą má wyfokosc, do utrzymania równowazności trzeba albo kawał otowiu, lub ciężaru innej iakiey rzeczy, któraby się równała ciężarowi słupa wodnego BFGC, i leżała na nakrywie FG, albo też nakrywkę równie mocno, lub mocniéj iefzcze przyprawić, niżby ją rzeczony ciężar przyciskał. Stąd się pokazuje, dlaczego nakrywka w samey rzeczy taką siłą w górę parta bywa, gdy rurka AD, aż do A iest wodą napełnioną, która woda nietylko pęczarz na FG, ale też i ciężar na nim leżący podnosi: o czem doświadczenie mamy. Słup wodny BCGF wazyć może n. p. 150 funtów, a woda AD EG tylko 15. funtów. W tych okolicznosciach 15. funtów wody nakrywkę FG mocą 150 funtów w górę popędzą. Dla téy przyczyny rury zwyloka budowy pod ziemią do dolów idące, gdy się wodą napełnią; bardzo wielką moc wywierają, i ziemię z niezmierną gwałtownością podnoszą.

## §. 15.

Różno-  
ważność w  
różnych  
cieczach,  
które od-  
mienną ma-  
ją ciężkość  
gatunko-  
wą.

Oliwa od wody mnieyszy má ciężar gatunkowy. Gdyż jedna stopa sześcienna paryfka oliwy wazy tylko blisko 64. funtów paryfkich. Wlawszy tedy oliwy w rurkę pionową AC, (fig. 9.) słup oliwny AC, lżeyszy iest od słupa wodnego równey wielkości, dopiero się równa ciężarém słupowi wodnému EC, gdy EC: AC będzie iak

iak 64 : 70. Zaczynam poprowadzić linię poziomą EF, iasną rzecz jest, że woda w obudwóch rurkach zatrzymwałaby się w równej wadze, gdyby doszła do E i F. Woda na C równemu parciu podlega od słupa wodnego EC, iak od słupa oliwnego AC. Wlażemy tedy oliwy do AC, a wody do BC, woda się podnieśnie do F, oliwa zaś do A, i obiedwie te cieczce (*liquores*) w równoważności staną. Ogólnie mówiąc, gdy dwie cieczce różną ciężkość gatunkową mają, a są w równoważności, lżejsza tym wyżej stoi, im mniej waży od cięższej. Do czynienia wzmiankowanych doświadczeń trzeba takich ciecz, któreby się niełatwo z sobą mieszały, ale tak iak woda, i oliwa w rurkach z sobą spółkujących z osobna stać mogły.

### §. 16.

Woda tedy w iakiemkolwiek naczyniu C B (*fig. 11.*) stojącą najmnieyszą cząstkę dna albo boków, czyli punkt fizyczny E, taką siłą ciśnię, która się równa ciężarowi cząstek zawartych w linii fizycznej od E, aż do wierzchu idącey. Ponieważ, gdyby na E była dziura, do którejby wszczepić rurka przyprawioną, wody pełną szła aż do linii poziomey FAB, woda w tej rurce miałaby równoważność z całą wodą naczynia CB. Przeto punkt E tyle parcia od wody w naczyniu będącey ponosi, ile

Jak woda  
ciśnie boki  
naczynia w  
którym  
stoi.

od linii wodney FE, parcie zaś téy linii równe jest ciężarowi wodney linii pionowey od E aż do samego wierzchu FB dochodzącéy (13) Jeżeli tedy boki naczynia ACDB są pod pion, a dno CD poziome, tedy cały ciężar wśzystkiéy wody na dnie się wpiérá, gdyż myślą poymować możná, iakby cała woda na niezliczoną moc linii fizycznych pionowych, podzieloną była, z których każda na iakiś punkt fizyczny dna swóy ciężar wywierá. Mimo tego iednak, cośmy powiedzieli, iawná jest rzecz, że boki nawet naczyniá od wody parcie wytrzymują, gdyż przedziurawizy naczynie gdziekolwiek z boku, zaraz woda wytryská. To zaś parcie ztąd pochodzi, że woda rozplynelaby się, gdyby boki naczynia iéy nie utrzymywały. Ciała twarde w ten sposób, iak ciekłe i sypkie nawet parcia nie czynią. Przeto wołk rozpuńczony, i do iakiégo naczynia wlany, póki jest gorący, nie tylko ciśnie dno naczyniá, ale i boki, gdy zaś ostygnie, na boki nie prze, dno tylko przyciská.

## §. 17.

Woda parcie wywierá na linie pionowe w sfunktu dwómnożnym głębokości swoiéy.

Podobnym sposobem każdá woda stojáca parcie i na dno i na brzegi wywierá, co abyśmy dokładniéy poznali, niech będzie wierzch poziomy AB iakiéy wody stojącéy, AF zaś tama pod pion (fig. 12.) Jakikolwiek punkt fizyczny F téy tamy będzie podlegał parciu, które się równa ciężaro-

żarowi wszystkich cząstek wodnych, z których się linią pionową  $AF$  składa. Na okazanie téj prawdy niech będzie linią poziomą  $FE=AF$ , powiodłszy linią prostą  $AE$ , poznaiemy, że z któregożkolwiek punktu  $G$  poziomą  $GH$  aż do  $AE$  doprowadzoną, równą jest linii  $AG$ , a przeto równą pionowey linii wodney, która jest miarą ciśnienia punktu  $G$ . Troyką  $AGH$ , albo  $AFE$  jest zbiorém wszystkich tych linii poziomych do  $AG$ , albo  $AF$  należących, gdyż té linie będąc liniami fizycznymi, mają iakąś bardzo małą szerokość. Przeto, parcie na całą linią  $AG$  równą się ciężarowi trójkątą  $AGH$ , parcie zaś na  $AF$ , ciężarowi trójkątą  $AFE$ . Dámy że  $AG=2$ ,  $AF=4$  stópóm Paryzkim, trójkąt  $AGH$  będzie od dwóch stóp, trójkąt zaś  $AFE$  od 8 stóp kwadratowych Paryzkich. Przeto, parcie wody na  $AG$ , do parcia wody na  $AF$ , będzie, iak  $2:8=1:4$ , to jest, iak kwadraty głębokości, gdyż punkt  $F$  wedwoie głębiey pod powierzchnią  $AB$  leży, niż punkt  $G$ . Toż samo mówić należy w innych okolicznościach podobnych. Im głęblża jest woda, tym potężniéy prze, i tego parcia przybywá nie tak, iak saméy głębokości, lecz iak iéy kwadratów. Przeto, groble bliżéy dna zawsze szérzéy i mocniéy sypięmy, niż przy wierzchu, gdyż ku dnu woda ié więklszą siłą ciśnie, niż w górze.

## §. 18.

Jak par-  
cie wody  
wyracho-  
wać na po-  
wierzchni  
danej.

Niech będzie LNOM część tamy pod pion murowanej (fig. 13.) ile ją zważamy z tęg firony, z której jest woda, którejto tamy wysokość w poprzedzającej figurze linią AF wyrażała, powierzchnią wody poziomą LM, a prostokąt RPQS, którego bok pionowy RP=SQ ma w sobie 4 stopy Paryzkie; iasną jest rzecz, że w tym prostokącie każdą linią pionową AF woda tak ciśnie, iak prze na bok RP, albo SQ, i rzeczony prostokąt jest zbiorem wżyskich takowych linii Fizycznych. Przeto parcie całej wody na RQ równa się parciu słupa wodnego, którego podstawa jest RQ, wysokość zaś  $\frac{1}{2}$  RP. Niech n. p. PQ zawiera w sobie 8. stóp Paryzkich, RQ będzie od 32 stóp kwadratowych paryzkich, a tém samém słup wodny, który prze na RQ zrówna się  $32 \times 2 = 64$  stopóm sześciennym paryzkim. Stopa sześcienna paryzka wody słodkiej wazy blisko 70 funtów paryzkich; zaczęm ciśnienie całkowite na RQ jest od 4480. takichże funtów. Stąd poznaiemy, iak nader wielkie ciśnienie wytrzymują groble i tamy od wód stojących.

## §. 19.

Woda  
płynąca

Wody płynące nie tak wielką siłą prą,  
iak stojące, gdyż część swęgo ciężaru tożą na  
bieg,

bieg, drugą zaś częścią prą, a wody floatące cały swóy ciężar na parcie obracają. Z tem wszystkiém, rzeczona różnica między parciem wód floatących, i biegących po polocie mała tylko bywa: gdyż rzeki niewielką pochyłość mają, a tem samém woda w nich nie wiele ciężaru na bieg traci. Wszelako jednak namiénioná różnica iásnie się tam widzieć daie, dla ochrony brzegów iakiéy rzeki bystréy, robią tamę drewnianą, nie lypiąc za nią ziemi. Gdyż woda rzeczna przez taką tamę przedzierając się, napelnia miéysca około niej próżné, i tamże spokojnie stoi. Taż woda za tamą floatącą nigdy nie má równéy wyfokości z rzeką; ale różnicę między ich wyfokościami tym znacznieyszą postrzegamy, im rzeka koło tamy bystrzéy płynie. I tato jest przyczyna, dla którój rzeki pośrodku, kędy po polocie bystrzéy płyną, większą mają wyfokosć, niż przy brzegach (V. 36.)

mniey prze,  
niż floatać.

## §. 20.

Ziemia podobnym sposobém prze, iak i woda; gdyż, dla słabego spoiénia między swými cząstkami, rozsypane się, iesli iéy zewnątrzna siła nie utrzymaie. Tak, wiadomo, że kupa ziemi przyrządzey bez osuwania się leżyć nie może, że obfzernieyszá będzie na dole, niż w górze, a tem samém ostrokrażná. Im rzadszá jest ziemia; tym bardziéy się rozsypane, i kupy iéy

Parcie  
ziemi.

ięy bardziéy się ostrokreżne staia. Dámy tedy, że AD, (*fig. 14.*) iest ściana z kamienia, albo z drzewa, i za nią pełno ziemi, iasnie się pokazuje, iż część ziemi ADB rzeczoną ścianą się utrzymuje, i taż część ziemi parcie na ścianę wywierá: gdyż tu mówimy o takiéy ziemi, któręy kupa ABC nie może się inaczęy utrzymować, chyba pochyte mając boki AB. BC. Zaczym część ziemi ADB, gdyby ściany nie było, bez wątpienia ofypałaby się na dół. Przetó takie ściany mają bydź wzmocniane przeciwko parciu ziemi tym bardziéy; im ziemiá iest rzádszá. Znaczenie zaś mocnémi się w téy mierze staia, iesli są schyłone, iak EA naprzeciw ziemi, co wszędzie, gdzie tylko możná w stawieniu wzniankowanych ścian zachować należy, przeto, że *naprzód* ściana EA opiera się tylko ciężarowi ziemi EAB, a tém samém mniej parcia ponosi, niż ściana DA. *Powtoré*, że taż ściana EA włásnym swym ciężarém odpiérá ziemię, ściana zaś DA, iak prędko ciśnieniem ziemi nieco wzrzucona przyydzie do położenia FA, ciężarém włásnym od utrzymywania ziemi coráz bardziéy ustępuie, a nakoniec się obála.

## §. 21.

Ciała w  
wodzie za-  
nurzone.

Łatwo zaś poiąć możná, że parcie wody na tych nawet ciałach wydawać się powinno, które w nięy zanurzamy. Drzewa i wszystkie inne rzeczy lżeysze od wody,

dy, gwałtem w nię zanurzone na wierzch wypływają: gdyż, cośmy już wyżey pokazali, wodą prze na wżyskie strony, a zatém i w górę. Woda parciem części pobocznych ciała zanurzonego, żadnego w niem ruchu sprawić nie może: gdyż części poboczne równie z obu stron położone, równemu, a w strony przeciwne, parciu podlegają. Przeciwnie zaś, słupy wodne, które z wierzchu ciało nadół cisną, krótsze są całą grubością tegoż ciała od słupów dolnych w górę odpięrających. Zaczém woda podnosi każde ciało w nię zanurzone, a podnosi równą siłą ciężarowi wody wypchniętę, której miejsce ciało zajmuje. Gdyż wodne słupy górne, tyl się staia krótszemi od dólnych w górę odpięrających. Przeto ciało do iakiękolwiek głębokości w wodzie zanurzone, równą siłą w górę idzie, czyli iednakową część swęgo ciężaru wżędzie pod wodą traci, byleby tylko znacznemu zmniejszeniu przez ściśnienie nie podpadało. Swiadkami są tęj prawdy nurkowie, którzy iak nągłębię pod wodę idąc, zawżze równę doświadczaia ciśnienia.

## §. 22.

Ciało tedy, które większą má ciężkość gatunkową od wody, iakoto: kruszce, kamienie i inne rzeczy, w wodzie na dół opada, czyli tonie: gdyż pod iednakowym rozmiarém wzięte więcy má ciężaru od wody, a w wodzie część tylko tego ciężaru

Ciała gatunkowo cięższe, w wodzie toną.

ru

ru traci takową, którą się równa ciężarowi wody wypchniętej, której miejsce ciało zajmuje. Zaczem nieiaką część ciężaru w ciele pozostaje, która hardziej ie nadół pędzi, niż woda w górę unosi. Przeto takie ciało tym prędzej tonie; im większą má ciężkość gatunkową, niż woda. Ztém-wszystkiém znacznie ie woda unosi, dla tego kamienie i inne ciężary, same nawet wiadra, któremi ze studzien wodę ciągniemy, łatwiej iest podnosić, dopoki są w wodzie, niż gdy wyidą na wolne powietrze.

## §. 23.

Ciała  
pływające.

Przeciwnie, ciało lżeysze od wody, n.p. kawał drzewa, nietylko cały swóy ciężar traci, ale też w górę wypływa, i tylé się tylko pograża w wodzie, ileby miejsca zabrała woda, waga całému iego ciężarowi równa, ani wyżej w górę idzie, ale pływa po wodzie. Im tedy ciało cięższe iest względem wody pod iednym rozmiarem wziętej, tym większą się częścią pływając po niéy zanurza. Zaczem okręty i łodzie ładować więcéy można, gdy morzem, niż gdy rzeką płynąć mają: ponieważ iednakowo ładowané, iесли insze okolicności są równé, nie tak głęboko idą na morzu, dla cięższych wód, iak na rzekach.

## §. 24.

Wiązania  
z drewna w

Stąd poznaiemy, dlaczego pale na dnie rzeki,

rzeki, albo jeziora jakiego bite, mocniej stoją, gdy jest woda mała, niż gdy wielka. Często widzieć można w czasie powodzi, że rzeczne pale za lada wzruszeniem od lodu, lub inną przyczyną sprawną, z ziemi się zaraz wydobywają. Gdyż im głębsza jest woda; tym więcej się w górę pędzi: pale zaś im mniej nad wodą styrczą; tym więcej ciężaru i parcia na dół tracą. Ogólnie mówiąc, wszelkie wiązanie z drzewa dane w wodzie, w górę bez przestanku od wody parté bywa; i trwałe bydź nie może, chyba, że wyfoko idzie nad wodą, albo też pełne jest kamieniami, lub ziemi, lub innych ciał od wody cięższych. Tę przestrożę w pamięci mieć powinni, którzy chcą budować w wodzie mocno i stałe. Bywają jednak niektóre cząstki ziemne lżejsze od wody.

wodzie dane, woda ustawicznie w górę pędzi.

### § 25.

Nakoniec, to, cośmy powiedzieli o tonieniu ciał cięższych od wody, trzymać należy o tych tylko ciałach, które są bryłowate, nie wydrożone, ani zmieszane z ciałami lżejszemi, lub z niemi powiązane: gdyż kula, albo łódź z ciężkiej blachy miedzianej zrobiona, po wodzie pływa, chociaż miedź cięższa jest od wody: ponieważ rzeczne ciała nie są bryłowate, i pełne w objęciu swoim cząstek miedzi; zatem lżejszemi są od wody, w jednakowym rozmiarze wzięty. Należy tu mieć

Ciała wydrożone często pływają chociaż od wody są gęstokowo cięższe.

względ

wzgląd na sam ciężar cátkowity ciała i wody, któręy mieyscé pogrążoné ciało zajmue. Przeto łódź miedzianá wodą napeńioná, tonie: podobnymże sposobém żelazo na drzewie położoné pływa. Człowiek mający na sobie pas z korków, nie podlega niebezpieczeństwu utoniénia. Chociaż doświadczenie pokazało, że niektórzy ludzie trochę są lżeysi od wody morŕkiej, więcey jednak jest tych, których ciężkość gatunkowá zdaie się byđż więkŕszą od ciężkości téyże wody. Cóżkolwiek bądź, różnica ciężkości między ciałami ludzkiemi i wodą morŕką, tak jest mała, iż człowiek pasem z korków może się utrzymać nad wodą bez pogrążénia.

### §. 26.

właŕnoŕć  
ryb.

Ryby nawet małoco więkŕszą ciężkość mają od wody, w któręy żyją. Przeto do płyniénia w górę, albo na dno, doŕyć im jest na tém, że niémal wszystkie mają wewnątrz pęchérz pełny powietrza, który ściŕnawŕzy, nadół opadaia, rozŕzerzywszy, w górę idą. Mogą zaś ryby i ŕciŕkać i rozŕzerzać rzeczony pęchérz; zaczem mogą teŕ w wodzie nadół i w górę pływać. Dla częgo ryba żywá, któręy pęchérz igłą przekłoto, nigdy się na wierzch wody nie wydóbedzie; ale zawsze po dnie pływa: o czem z doświadczeniá mówimy. Nadto, pewná jest rzecz, że płáŕczki i inŕŕe ryby przy dnie tylko pływaiące, zgoła nie mają

maią takiego pęcherza, o jakim mówiliśmy. Nakoniec, cośmy tu powiedzieli, to tyłkó o wodzie słodkiej, i o wodzie Oceanu ma być rozumiano. Gdyż morze martwe w Palestynie tak niezwyčajnie ma ciężkie wody, iż żaden człowiek, ani ryby w niem się pogrążyć, nie mogą zgoła. Na témże morzu żadne się zwierzę nie utrzyma, i ryby z Jordanu tam wptynały, zaraz zdychają, i zdechłe morska śala na brzegi wyrzucą.

## §. 27.

Ogólnie mówiac, wiele cieczi jest, które się ciężkością gatunkową bardzo między sobą różnią. Stofunek różney ciężkości gatunkowej można znaleźć zważając ubywanie ciężaru w kawałku ołowiu, albo szkła, które już w jedney, już w drugiéy cieczi zanurzamy. Co się w ten sposób dziać powinno; rzeczony kawał ołowiu, albo szkła należy dokładnie zważyć na wolném powietrzu, przyczepić cienkim włoskiem do jednego ramienia szalek, i zanurzyć w lżejszéy cieczi, drugie ramię szalek zostawiwszy na powietrzu. Tym albowiem sposobem postępując, ów kawałek ołowiu, albo szkła zawsze tyle traci z swégo ciężaru; ile wypycha cieczi, której miejsce zajmuie: przez co poznaiémy, iaki ciężar w sobie mają równé części odmiennych cieczi. Dáymy, że część jedney cieczi przez zanurzenie w niéy iakiégo cia-

Doświadczenie ciężkości gatunkowej w różnych cieczech.

ła wypchniętą wazy 2 uncye, część zaś drugiego 3 uncye; tedyć ciężkości gatunkowe tych cieczech będą między sobą iak 2. 3. Tym sposobem docieczono, że stosunek ciężkości gatunkowej w różnych cieczech niezawście wprawdzie przez wielorakić doświadczenia pokazał się iednakowy, dla nieuchronnych błędów, i innych przyczyn w takie doświadczenia wpływających: biorąc iednak w tćy mierze szrodek, doszło się, że ciężkość gatunkowć wody dezfzowej do ciężkość wody rzecznej jest, iak 1 : 1,009, do oleiu luanego = 1 : 0,932, do oliwy = 1 : 0,913, do wina burgunckiego = 1 : 0,953, i t. d. Szkło do czynienia rzeczonych doświadczeń, częścicćy zdacnićyżć bywć niż kruszce: gdyż niektóre cieczech trawia kruszce, szkła zaś szkodzić nie mogą. Są tćż inne sposoby odkrycia ciężkości gatunkowej w cieczech, o którychto sposobach potćm wzmiankę uczynimy.

## §. 28.

Doświadczenie ciężkości gatunkowej w różnych brylach.

Podobnie, różnć ciała brylastć wćżąc w wodzie, poznaićmy ich ciężkość gatunkowć. Dćmy howićm, że iakić ciało na powietrzu wćży 4 uncye, w wodzie zaś 3, bćdzie ciężkość gatunkowć tego ciała, do ciężkość wody, iak 4 : 1. Niech bćdzie innć ciało, które na wolnćm powietrzu wćży 7 uncyi, a w wodzie 5, ciężkość tego ciała, do ciężkość wody bćdzie, iak 7 : 2. Zaczćm obudwóch cićł wćżonych sto-

stosunek w ciężkościach jest iak 4:  $3\frac{1}{2}$ . Tym sposobem, srodka się trzymając, pozna no, że ciężkość gatunkowa wody deszczowej, do ciężkości złota jest, iak 1: 19, do srebra=1: 11, do ołowiu=1: 11, 3, do miedzi=1: 9, do mosiądzu=1: 8, do stali=1: 7, 7, do żelaza=1: 7, 6, do cyny=1: 7, 3, do piasku=1: 2, 6, do ziemi=1:  $1\frac{1}{3}$ , i t. d.

## §. 29.

Niektóre cieczce zmieszzać się nie dają, iakoto, woda i oliwa. Gdyż te cieczce w naszym porządku przysięgnięciem zmieszane, iak prędko do spokojności przychodzą; zaraz się od siebie oddzielają, woda opada nadół, a oliwa w górze stoi, i powierzchnia tak wody, iako też oliwy, staje się pozioma. Przyczynę, dla której tak się dzieje, łatwo zrozumieć można: gdyż do tego, aby ciała pływały, albo tonęły, nic nie pomaga, że są ciekłe, albo stałe, ale cały ten skutek od ciężkości gatunkowej pochodzi. Zaczem ciało cięższe nadół opada, czyli tonie, bądź jest ciekłe, bądź stałe. Ciecza w górze stojąca ma powierzchnią w równi, iak iuż wyżej rzekliśmy: zaczem i ciecza niżey będąca musi także powierzchnią mieć poziomą: gdyż inaczej nierówno byłaby ciśniona z góry, a zatem nie stałaby spokojnie.

Cieczce różney ciężkości gatunkowej pomieszane z sobą pospolicie się oddzielają,

## §. 30.

Płynięcie  
wody nao-  
kolo ciała.

Jeżeli ciało twarde, które po wodzie stojący pływa, bądź wiatry, bądź inne przyczyny w jaką stronę popędzą; toż ciało nie może zacząć postępować, chyba wypchnąwszy wodę, której miejsce strony jego przednią pogrążoną zabiera. Wypchnięta zaś woda ani na boki, ani na dno ustępować nie może, przeto, że ię tam wszędzie pełno: zaczęm przed ciałem płynącym w górę się wznosi, a to na ię miejsce następuje. Tym sposobem z tylny strony ciała pływającego robi się wklęłość, którą pierwey woda zajmowała. Zaczem woda z przedney strony podniesiona około obudwóch ciała boków, płynąc rzeczona wklęłość napętnia, i pōty ię płynięcie trwa, pōki ciało w biegu zostaje. Zważając pilnie ciała na wodzie pływające, przy każdym z nich namienione płynięcie wody postrzeżemy.

## §. 31.

Opór wo-  
dy naprze-  
ciw biego-  
wi ciał pły-  
wających.

Łatwo poznać, że przez to uderzanie się ciała pływającego o wodę, toż ciało opóźnia się w biegu, i nieiaki opór ponosi. Jm zaś ciało po wodzie przedzey płynie; tym więcey wody w pewnym czasie n. p. w 1" wypycha i podnosi, zaczęm większą się robi za nim wklęłość, i opór rośnie, którego wielkość nie tylko od prędkości, ale też od kształtu ciała pochodzi.

§. 32.

## §. 32.

Wiadomo, że ciało z przodu kończaté  
mniey oporu od wody wytrzymaie, gdy  
inne okoliczności są równe, niż ciało płą-  
fkie i fzerokie. Z téyto przyczyny łodzie  
i statki z przodu są spiczaste, iż sama tyl-  
ko sztaba prosto w wodę biie. Z obu  
stron rzeczoney sztaby obiianie się wody  
ieft tylko ukośne, a przeto słabfze. Im  
przód okrętu względem długości ieft mniey-  
szy, a tém samém bardziéy spiczasty; tym  
wzwyżko, cośmy mówili, bardziéy się  
prawdzi. Jeżeli zaś ciało pływaiące z przo-  
du nie ieft kończaté, ale fzerokie, więkfszą  
częścią swey powierzchni prosto w wodę  
biie. Stad iasnie się pokazuie, że ciało z  
przodu spiczaste, gdy inne okoliczności są  
równe, mnieyszemu oporowi podlegá, niż  
fzerokie, i opor tym mnieyszby bywa; im  
szczupleyszy i dłuższy koniec: tak wła-  
śnie, iako i klin, tym łatwiéy drzewo szcze-  
pá; im boki iego pod mnieyszym zbiegáią  
się kątem.

Ciało z  
przodu  
kończaté  
łatwiéy pły-  
nie na wo-  
dzie, niż to,  
które má  
przód sz-  
teki

## §. 33.

Opór od wody pomnáiá się także przez  
kształt części tylney ciała pływaiącego, i  
dlá téy przyczyny boki u statków wygina-  
ią się, tak, że statki pośrodku nierównie  
obfzernieysze są, niż z tyłu. Samé po-  
mnieysze łódki z obudwóch końców ró-  
wnie ostro idą. Im statek obfzernieyszy  
ieft

Ciało z  
tyłu koń-  
czaté, łat-  
wiéy pły-  
nie, niż w  
teyże czę-  
ści sz-  
teki.

jest z tyłu; tym bardziéy przeszkádzá się do napełnienia wklęśłości za nim. Z téy przyczyny parcie wody za statkiem zmniejsza się, a zatem statek z przodu więcéy parcia od wody wytrzymaie.

### §. 34.

Ciała pływające na wodzie bieżącej.

Tak się rzecz má na wodach stojących. Jeżeli zaś ciało płynie na rzece, owá bardzo mała powierzchnia wody, która się styka z ciałem pływającym, za zupełnie poziomą má bydź poczytaná: gdyż powierzchnia rzek póspolicie małowó pochyła bywa. Zaczém opór wody naprzeciw biegowi ciała pływającego iednakowyz jest, bądź woda stoi, bądź płynie. Zmniejsza się iednak bieg ciała, jeśli jest pod wodę: gdyż natenczas rzeka biegu swego udziela ciału, tak dalece, że ciało dwoisty má bieg, iedén, który od wiatru, albo wiosel, albo liny pochodzi, i ten jest iego biegiem właściwym i szczególnym: drugi zaś, który od płynienia wód zawisł, i jest biegiem póspolitym. Przeto statek pod żaglém nierównie powolniey płynie przeciwko wodzie, niż z wodą. Gdyż w pierwszym razie woda płynieniem swoim zmniejsza bieg wiatrem popędzonego statku, i samą tylko różnicą między biegiem póspolitym i szczególnym rzeczony statek płynie: w drugim zaś razie, i wiatr i woda spólnie bieg iego sprawują. Nakoniec, w każdym razie opór wody iednakowy znájdziemy, byleby-

Iebyśmy pamiętali na to, że sām bieg własny i fzczególny stątku oporowi podlegą: powłzechny zaś bieg dzieie się bez oporu. Przeto, kawał drzewa wrzucony na wodę płynącą, ieśli nie má biegu własnego, płynie w iedną stronę z wodą, z takąż prędkością, z iaką i woda. W iaki bowiém sposób woda rzeczonemu kawałkowi drzewa opieraczy się mogła, gdy bez przestanku przed nim, i za nim w równi płynie, tak dalece, że z przodu ani kropla w górę się nie podnosi, z tyłu zaś żadna się wkleśłość nie robi?

## R O Z D Z I A Ł VIII.

*O Wiatrach i Obłokach.*

## §. I.

Powietrze naokoło ziemi, na której mieszkaamy, będące, wielkie má podobieństwo z wodą, do życia ludzióm i zwierzętom nader ieft potrzebne, wiele i osobliwych má własności: zaczęm godną ieft rzecz, abyśmy się z pilną nad nióm uwagą zaftanowili. Nie widzimy wprawdzie powietrza, ale o iego bytności oddychanie nás przeświadcza. Ponieważ wfzyscy ludzie, i zwierzęta wfzytkie dopóki żyją, cząstki iakiés niewidzialne, oddychając, w w siebie ciągną, i wypędzają, łatwo się

Powietrze ieft ciałem.

poka-

pokazuje, że takiemi cząstkami ziemia wkoło jest otoczona. Te cząstki nazywamy powietrzem, i prędko biegąc doświadczamy, że powietrze, choć żadnego wiatru nie ma, około uszu naszych płynie, włoży i suknie nazad unosząc. Zaczem powietrze ciałem bydlę musi, gdyż cokolwiek pod zmysł iaki podpadać może, to ciałem nazywamy.

## §. 2.

Przyrodzenie powietrza.

Każdego czasu w powietrzu żyjemy i ruszamy się tak, jak ryby w wodzie. Z czego się pokazuje, iż powietrze ma podobieństwo do wody, i że jest płynne. Ze zaś powietrze pod zmysł dotykania i słuchu tylko podpada; temu dziwić się nie trzeba, gdyż i w wodzie czystej ani smaku, ani zapachu nie czujemy, owzém zewsządkiem jest prawie przezręczystą, jak powietrze, i samo szkło białe. Nakoniec, powietrze nierównie jest subtelniejsze, lżejsze i rzadsze od wody: zaczem ani tak mocno, jak woda, zmysłów naszych porużać nie może.

## §. 3.

Gdy idziemy, powietrze około nas płynie.

Płynienie powietrza, o którym zawsze się przeświadczamy, kiedy tylko prędko bieżymy, stąd koniecznie wynika, że przed nami powietrze pędzimy, a za nami zostają się miejsca próżne. Powietrze bowiem

będąc

będąc płynnem, co do rzeczonoego skutku, tak się ma, iak woda. Wiemy zaś, że około każdego ciała, gdy na wodzie bieğ ma, woda z obu stron po bokach w tył płynie (VII. 30.) Tymże sposobem powietrze przed nami popchnięte z obu stron po bokach wtył się funie, i gdy bieżymy, fuknie i włofy nazad unosi. Gdy idziemy zwolna płyniecie powietrza nie iest znaczne, lecz w prędkim biegu bardzo się znacznem staie.

## §. 4.

To wzruszenie powietrza, o którym mówimy, i które powstaie, gdy prędko bieżymy, rzeczywiście iest wiatrem: gdyż toż samo czucie w nas sprawiaie, co i wiatr, także włofy i inne rzeczy lekkie z sobą porywá. Nadto zawsze się wiatr czuć daie, kiedy powietrze ręká, albo wachlarzem, albo inná tym podobná rzeczá popędzamy, lub dmuchnieniem przez usta, wzruszymy. Zaczem ogólnie mówiać, wiatr zafadza się na wzruszeniu powietrza. Jako woda płynáca porywá drzewá, i inne ciała lekkie; tak téż i wiatr unosi chmury, dym, plewy, papierki w stronę, w którą wieie. wietrzniki na wierzchołkach domostw dopóty kręci; póki według iego kierowania nie staná, i ruszac się nie mogą. Okręty po morzu pędzi, przezco ludzióm bardzo iest użyteczny. Czasem téż drzewa i domy obála, naksztalt bystrego poto-

wiatr i  
powietrza-  
krąg.

potoku. Na wierzchołkach gór naywyższych oddychać można, i wiatry tam częstokroć gwałtowne panują: z czego poznaemy, że całe powietrze naokoło ziemi rozlane, które powietrzokregiem (*atmosphæra*) nazywamy, do znaczney się wyfokosci rozciąga, i że nierównie wyżey nad nayznacznieysze góry jest wzniezione.

## §. 5.

Kierowa-  
nie wia-  
trów.

Przeto kierowanie wiatru, czyli w którą stronę wiatr wieie, z ciągnięcia obłoków, dymu, kurzawy, i innych ciał lekich na powietrze rzuconych, albo na nie wystawionych, także z położenia wietrzników, poznaemy. Żeglarze, którzy po obfzernych morzach zwłaszcza pływają, náywiększą mają potrzebę badania się pilnego o to, w którą stronę wiatry okręt pędzą. Przeto kraie świata dokładnie opisują, i osobne im nazwiska dają: gdyż każdy wiatr bierze nazwisko od części nieba, z której wieie. Wiatr południowy od południa wieie ku północy, północny zaś przeciwnie, i t. d. Postrzegamy często, że w infzą stronę obłoki idą, a w infzą wietrzniki na dachach obrócone stoją: z czego się pokazuje, że dwoiste płynienie powietrza, jedno górne, drugie dolne bywa w strony przeciwnie: co też i o płynieniu wód morskich, zwłaszcza po przesmykach, wyżey powiedzieliśmy.

§. 6.

## §. 6.

Kiedy się wiatr obija o przepaściste góry, albo o zabudowania, lub inne tym podobne zawady; w ten czas podług doświadczenia kierowanie jego różnie się odmięnia: gdyż te ciała względem powietrza wzrzuconego tak się właśnie mają, jak skały względem wody płynącej. Dla tego wiatr przy ziemi wielką ma przeszkodę, i znacznie się zmniejsza przez góry, mury, zabudowania, lasy, i t. d. Na wierzchołkach zaś gór daleko mocniejszy bywa; gdyż tam nie tak wiele się znajduje przeszkód, jak na dole. Dla tej przyczyny wiatraki na górach, albo na miejskach wyfokich i otwartych stawiamy. Po wierzchołkach gór bardzo wyfokich tak frogi czasem wiatr pałnie; że sami ludzie inaczej się mocy jego oprzeć nie mogą, chyba pądlszy na ziemię.

Różné  
wiatru  
przeżko-  
dy.

## §. 7.

Jako bieg rzeki, tam, gdzie szeroko rozleie, często ledwie postrzeżony bydz może, w ciasnych zaś miejskach bardzo jest znaczny; tak i moc wiatru ścieśnieniem porużonego powietrza wzrost bierze. Przeto, bardzo mocny wiatr zwykły bywać po ulicach ciasnych między wyfokiem domami i Kościoły. Dla tego powietrze wielkim pędem leci, gdy na przeżrał wieie. Gdyż powietrze wolnie z dworu

Wiatr po-  
więkża się  
ścieśnie-  
niem po-  
wietrza  
wzrużoné-  
go.

dworu jedném okném wpadają, przez drugie zaś naprzeciw leżące wychodzi zgęszczone powietrzem z boków zarwanem, a tém samém gwałtownie się tłoczy, i pądogo między ścianami domu wzraffa.

## §. 8.

Wiatry  
nie jedno-  
stajnie, ani  
poziomie  
wieją.

Wszelki wiatr gwałtowniejszy powierzchnią morza i wód stojących znaczną mocą potrąca, i przyciska, i rozmaicie wzrusza. Z czego poznaemy, że wiatry nigdy poziomie nie wieją, ale trochę zukosa. Ponieważ wiatry ani obfzernie, co do miefcá, ani znacznie długo, co do czasu, w iedney prędkości nie trwają, ale raz tężey, drugiraz wolniey, tam gwałtowniey, owdzie niedaleko tegoż samého czasu słabiey wieją; łatwo poznać, zaco nie iednakowo zawsze macą wodę, i bałwany na niey iuż większe, iuż mnieysze wzniecają.

## §. 9.

Wiatro-  
mierz.

Wiatry, co do prędkości bardzo się różnią, czasem ledwie znacznie, czasem potężnie wieją. Im większa jest prędkość wiatrów; tym mocniej porywają wszystko, co im jest na przeszkodzie. Przeto Fizycy do zmiarkowania prędkości wiatrów, używają filni słrzydlatych, niby zegarów wietrznych, w których skazówka liczbę obrotów kółka zaznacza. Gdyż, im więcej razy kółko filni obróci się, w pewnym czasie,

czasie; tym większą jest prędkość wiatru, byleby inżel okoliczności były równe. Maia Fizycy i inżel narzędzia do mierzenia prędkości wiatru: o czem niżej dokła inżelnią wzmiankę uczynimy. Takie narzędzia zowią *wiatromierzami* (*anemometra*.) Czasem dym gęsty na otwartem miejscu bez przeszkody w górę wzniesiony, iesli go wiatr prędko po powietrzu nie rozprąza, kosmki iedwabiu, piórka, i t. d. do poznania prędkości wiatrów służyć mogą, zmierzylży miejsce, które w pewnym czasie ubiegaią. samo ciągnięcie obłoków prędsze, lub powolniejsze, prędkość wiatru pokazuią. Według sławnego *Lulofs*, wiatr gwałtowny, który iednak nie sprawił burzy, w 1" przebiegł 52 stopy. Podług *Krafft*, burza, która się w Petersburgu roku 1736, dnia 10tego Września zdarzyła, w 1" na 119 stóp Paryzkich zaszła. Wiatry pospolite daleko mniejszą prędkość mięwaią niż te, o których dopiero spomnieliśmy.

## §. 10.

W Kraiach zimniejszych, iakie są nafsze, wiatry tak na ziemi ciągłel, iako na morzu bardzo są odmiennel. Dopiero od wschodu słońca wieia, iużci od zachodu, lub z innej strony światá, ráz dmá tego, drugiráz miernie, czasem też zewszylkiem się ucifzaią. Taká jest odmiana wiatrów wfzędzie po kraiach wbokslonecznych  
i zi-

Wiatry  
forémne  
między  
zwrotnika-  
mi na o-  
twartym  
morzu.

i zimnych, idąc ku obudwóm biegunóm. Na morzach zaś kraiów wprostłonecznych stały wiatr panuje. Gdyż tam przez cały rok prawie wszędzie od wschodu wieie ku zachodowi, zwracając się trochę róz ku północy, drugiróz ku południowi. Osi- bliwie na morzu spokojnym, opodal po- policie od brzegów, bardzo jednolityny bywá, ciągły i wolny: gdyż niemał za- wższe w 1" 12 stop Paryzkich przebiegá. Ten wiatr powszechny od wschodu między dwoma zwrotnikami panuje, i za zwro- tniki náydaléy kiedy 7° wybaczá.

### §. II.

Wiatry ie-  
dnolityné  
między  
zwrotnika-  
mi, niedale-  
ko brze-  
gów.

Wiatr powszechny, o którym dopiero mowiliśmy, blisko brzegów nie ciągnie prosto, ale tam i owdzie zbaczá, tak da- lece, że iakby brzegów pilnując, albo we- dle nich, albo naprzeciw nim wieie. Przez có bywá, iż na iednych mieyscach ku po- łudniowi, na drugich ku północy, po in- nych na wschód się wykręca. Znáduią się gdzieniegdzie takie części oceanu, na które z obu stron przeciwné zewszysłkiém wiatry biá, iakoto: na części morzá A- tlantyckiego niedaleko brzegów Gwinei, która między 4° i 10° szerokości geografi- cznéy północnéy przypadá. Po takich mieyscach często się zdárzá cisza morzá, dla żeglarzów bardzo niebezpieczná, któ- rá częściej deszcze, niepogody, i naglé a niespodziane, lubo krótkie, burze przery- waiá.

wiają. Po drugich miejscach Oceanu niedalekich od brzegów, pewnych tylko i stałych w roku czasów, wiatr przy brzegach, iakby tam był ściągiony, powstaje: i stąd pochodzą owe wiatry (*muçons* zwane,) które pewnych miesięcy ku jedney stronie świata, a potem ku przeciwny na przemiany wieją. Takie bywają na morzu Indyjskim, i przy brzegach Chińskich. Gdy się rzeczonych wiatrów kierowanie odmiennia, po niektórych miejscach morze spokojnie stawa, po drugich zaś burza i gwałtowna niepogoda panuje. Nakoniec wiatry nawet odmiennie po krajach wprostłonecznych, co do czasu i miejsca, są stałe, i żeglarze wiedzą w całym roku, kiedy, iakie, i że na tém, albo na owym miejscu wiatry przypasdz mają.

### §. 12.

Na ziemi ciągły w krajach wprostłonecznych niektóre wiatry większy odmianie podlegają, niż na morzu otwartym, ztémwzysłkiem daleko są jednostajniejsze, niż po innych częściach ziemi. Tu nawet pośród wielu krajów rzeczony wiatr powszechny od wschodu słońca panuje. Po brzegach zaś w dzień nawięcej z morza wiatr wieje, w nocy przeciwnie od brzegów na morze. Ta przemiana wiatrów dziennych i nocnych, po samych tylko brzegach w krajach wprostłonecznych znajduje miejsce, przynajmniej latem,  
gdy

Wiatry  
stałe mig-  
dzy równi-  
kami na  
ziemi cią-  
gły, i po  
wypach.

gdy infty wiatr gwałtowniejszy nie bywá. Owfzém nad znaczniejszemi jeziorami, i przy wielkich rzekach w czafie ciepłym, pogodnym i spokojnym, postrzegamy, że w dzień wiatr ciągnie od wody ku brzegóm, w noey zaś przeciwnie z ziemi wieie na wodę.

## §. 13.

Wiatry w  
naszych  
kraiach.

W Polfce i po infszych kraiach północnych, wiatry od północy i wfchodu pofpolicie zimné, z południa zaś i zachodu ciepłe bywają, chociaż nie zawfze. Przyczyna tego zdanie fię bydz, że wiatry częfio z daleka przez morze, rozlegte kraie, i góry do nás ciągną, a tymczasem powietrze od lodu i fniegu znacznie ziębnieie. Ze bowiem przy bieganie północnym ziemia fniegiem nigdy nieginącym, i lodem fię okrywá, na wfchód zaś w Azyi bardzo wyfokie góry fą, których wierchółki także fniegami nietopnieiacemi fą okryte; przeto wiatry z tych ftrón przychodzące zimné nám powietrze niofą. Wiatry południowe, dla przeciwnéy przyczyny, ciepłe bydz mufzą. Co fię tycze wiatrów zachodnich, zwáżyć nalezy, że Ocean Atlantycki, albo téz północny, fkad pofpolicie do nás rzezone wiatry przychodza, nigdy nie zamarzá, i że tam zima ciepłey, i latem zaś niemal zawsze chłodniey troche bywá, niż w kraiach Polfkich pod iednąż fzerokością Geograficzną leżących. Przeto wiatry

## O WIATRACH i OBŁOKACH 161

try Zachodnie w zimie u nas pospolicie bywają ciepłe, i odwilżające, latem zaś przyzimne i ostré. Atoli nie we wsfyfkich okolicznościach statecznie to się dzieie, cośmy powiedzieli, iuż przeto, że wiele wiatrów zblizka powstaie, iuż dla innych przyczyn.

### §. 14.

Powiedzieliśmy wyżey, że niezmierná <sup>Czemu</sup> moc pary z wód powstaie, i na powie- <sup>niektóre</sup> trzé się wznosi: z czego się pokazuje, iż <sup>wiatry, wil-</sup> w powietrzokręgu ziemskim powietrze nie <sup>gotné, dru-</sup> iest czytte, ale się miesza z wielą cząstkami <sup>gie suche.</sup> obcemi, iuż wodnemi, iuż inlżego gatunku. Doświadczenie naucza, że więcey pary powstaie, iestli inné okoliczności są równé, w kraiach ciepłych, niż zimnych, i że woda pod iednakowym rozmiarém wziętá, z ziemią suchá, na wolném mieyfcu obfifzá parę z siebie wydaie, niż ziemia. Stąd mamy przyczynę, dla której u nas w Polsce wiatr wschodnio-południowy naybardziéy suchy, zachodni zaś wilgotny zwykł bywać. Gdyż piérwzy pędzi do nas powietrze suche z Syberyi od puftyń, które sufzy i zimná są siedlikiem, drugi zaś od oceanu Atlantyckiego powietrze wilgotné niesie.

### §. 15.

Wiatry w cieplejszych kraiach, często <sup>Wiatry</sup> wcale

Sciroko, i wcale osobliwe własności ludziom szkodliwe miewają, któreto własności pochodzą od nieiakich cząstek obcych, z powietrzem zmieszanych, a dotąd nam nieznaomych. Między takimi wiatrami naprzód się rachuje ów gorący wiatr wschodni, który w kraiach Afryki północnej, i w Państwach południowych Europy, pewnych czasów powstaje. Włósi go podziśdzieli Scirocco nazywają. Nietylko we Włofzech czyni szkody, ale mimo gór niekiedy Szwajcaryi i Tyrolu zasiega. Często bardzo gwałtowny bywa, ścią niebo, słabość przynosi ludziom, zwierzętom i krzewiom szkodzi. W Egypcie zwłaszcza, i po innych częściach Afryki nąwięcej dopieką, i często wiele ludzi umarzą. Nierównie większe szkody czyni wiatr gorący od Arabów Samum zwany. W kraich niedaleko cieśniny Perskiej między 15. Czerwca, i 15. Sierpnia pospolicie panuje. Cały powietrzokrag jakby ognisty, pukanie i szmer na powietrzu niewyczayny, oznaczają nastąpienie tego wiatru, który nad ieden kwadrans blisko, dłużej nie trwa. Umarzą zagna ludzi, których owionie, mocy się jego inaczej oprzeć nie można, chyba zaraz upadając na ziemię. Są niektóre wiatry zimne w Peru, i w Gwinei, jednak równie ludziom i zwierzętom szkodzą.

## §. 16.

Gwałtowniejsze wiatry popolicie chmury z sobą niolą. Czasem iednak powietrzokrag zewsztytkiem bez chmur bywá, kiedy téż cały iest błękitny, i nazywá się *pogodny*. Ze farba błękitná iest farbą właściwą naszégo powietrzokregu; to się pokazuje z przykładów o innych ciałach przezręczystych. Gdy poglądamy na ciáta ciemné przez szkło pewnéy farby; wštytkié nám się wydaia, iakby pomalowane táż samą farbą: podobnym téż sposobem zdaleka na drzewa, góry, wieże, i t. d. przez powietrze patrząc, widzimy iest błękitné, gdyż samo powietrze iest błękitné. W miernych odległościach powietrze nie wydaie nám się byđz błękitné, przeto, że iest bardzo słabo błękitne i rzádkie. Tak właśnie iak i w wodzie czystéy, póki iéy nie wiele iest, żadnéy farby nie postrzegámy: lecz gdzie bardzo głéboko stoi; tam zielonawość dokładnie się w niéy pokazuje. Także i táfle ciénkie szkła biátego żadnéy nie máia farby: lecz w przygrubszych kawałkach takiégóż szkła zieloność postrzegámy. Podobnym-że sposobem i w powietrzu natenczas dopióro farba daie nám się zoczyć, kiedy dłuго się ciągnie powietrze, które w o-czy nás uderzá. Gdy tedy samégo powietrzá nie widzimy, wiemy zaś, że owá farba błękitná, która się nám naokoło daie widzieć, w znacznych tylko odlego-

Skąd far-  
ba nieba,

ściach pod oko podpada; wystawuiliśmy sobie w umyśle nieiakié sklepienie błękitné, opodal od nás będącé, które *niebém* nazywamy. Dáwni Filozofowie, dlá niedostatecznéj wiadomości rzeczy przyrodznych, mniémali, że w samej rzeczy takie sklepienie było: ale dziś żaden nie wątpi, iż to tylko jest skutek powietrzkregu.

## §. 17.

**własność obłoków,** Obłoki z téj odległości, z którój na nie oglądamy, wydają nam się iakby były brylaste, w samej zaś rzeczy mgły wzniesioné na powietrze są obłokami: co się przez wiele doświadczeń pokazuje: stąd téż wieloraki kształt obłoków pochodzi. Chociaż obłoki w odległościach od ziemi bárdzo różnych na powietrzu się unoszą; przecięż niemal wszystkie niżéj chodzą, niż są wierzchołki gór najwyższych: gdyż którzy na takie góry wstępowali, często pośród obłoków chodzić musieli. Tym sposobem poznano, że mgła w górę podniesioná, czyni obłoki. Zaczém mgła przy samej ziemi rozpoczyna się w górę podnieść, obłoku ma nazwisko. Różne farby w obłokach od słońca pochodzą, którego światło przez nie przechodzi, i tamże różnemi sposobami się łámie. Gdyż potem okażemy iásnie, że farby od łámiania się promieni słonecznych pochodzić mogą. Przeto w obłokach farba prawie uftawicznie się odmiénia, bo nie jest własná ale od słońca udzieloná.

§. 18.

## §. 18.

Często wiatry pędzą do nas obłoki, czę- Robienie  
się obło-  
ków.sto też na powietrzokregu, gdy jest spoko-  
koiny, powstawanie ich postrzegamy. Gdy  
czasem powietrze pogodné i spokojné bywa,  
a wkrótce, bo często prędzcy niż w godzinie,  
zwłazcza zimą, gdy nocy są chłodné,  
całe niebo się zachmurza. Taką odmianę  
na powietrzokregu czasem daley niż do 50  
mil razem się rozciągnie. Gdy chmury  
powstają; wtenczas albo całe powietrze  
zwolna się cmi, albo też pafy bladawé,  
lub plamy wodnowzorczyfće po niebie  
się widzieć daia, coraz bardziéy gestwieia,  
albo też mgła w górę idzie. Podobnym  
żé sposobem chmury potém nieznacznie  
giną, choć drugdy ani déždż, ani śnieg,  
ani grád zgoła nie pádá. Gdyż, albo ié  
wiatr dokądinąd przenosi, albo też na  
części coraz drobnieyfze po niebie się  
rozrywaią, póki zewsfyftkim z oczu nie  
znikną. Pod taką porę często dokładnie  
postrzedz można, że z brzegów chmur  
kawały się odrywaią, i nakfztáft mgły  
na powietrzu nikną. Gdy défzcz pádá,  
chmury wcale nie giną ale gdy ufanie,  
w tenczas pofpolicie rozrywaią się i po  
powietrzu rozchodzą.

## § 19.

Przeto chmury na powietrzokregu zbicie- Powie-  
trzkokregraiają się, i potém znów tamże się rozcho-  
dzą,

po kraiach  
ciepłych  
przycie-  
mniejszy  
zwykły by-  
wać.

dzą, albo całe ginąc, albo części wodni-  
ste przez deżdż, śnieg lub grąd utracając.  
Chmury najwyższy cząstek wodnych, tak,  
jak i mgła, w sobie miękają. Z czego  
się pokazuje, że powietrzokrag, nawet  
gdy zupełnie jest pogodny, takimi się czą-  
stkami obficie napełnia, a najbardziej przy  
ziemi. Albowiem doświadczenie na-  
ucza, iż na wierzchołkach gór wysokich  
powietrze nierównie jest suższe, niż przy  
ziemi, i przeto też z nich gwiazdy dale-  
ko jasniej widzieć można. Powietrze bo-  
wiem dla wyziewów staie się mniej prze-  
źroczyfem, chociaż zawsze dopoty jest  
pogodne; póki cząstki wodniste od niego  
się nie odłączą i nie zgęszczą. Zaczem po  
wszystkich kraiach, gdzie na powietrze  
blizko ziemi, dla upałów słonecznych co-  
dziennie niezmierną moc pary wycho-  
dzi, i gdzie ani deżdże nie padają, ani  
się niebo nie chmurzy; tam mniejfzą  
niż u nas przezroczystość w powietrzo-  
kregu postrzegać można. Po owych bo-  
wiem kraiach, iakich bardzo wiele jest na  
pase ziemi gorącym nawet czasu pogod-  
go gwiazd miernych i pomniejszyfzych zgoła  
nie widać, póki są nizko, a najwyższe  
nawet, słabé mają światło, i nie iskrzą  
się, chyba w więkzemy nad 20° wyfokosci.

### §. 20.

Dészcz. Gdy chmury coraz bardziej się zgęszczają, cząstki ich wodniste w znaczne się kro-

krople schodzą i ciężarém własnym nadół leca. Tym sposobém deszcz powstaje. Jako są kraie gorące, otworzyste, suche, pełne piasków, w których nigdy deszcz nie pada; tak też przeciwnie znajdują się miejsca gorzyste, i lasami zarosłe, związcza po krajach cieplejszych, gdzie powietrze niemal zawsze bywa wilgotne i dżdżyste. Niemało krajów na pasie ziemi gorącym nam znaiomych, corocznie bez odmiany, niektórych miesięcy mają deszcz, drugich pogodę. Po niektórych natenczas deszcze padają, gdy słońce tam najwyższy chodzi, po drugich zaś, gdy najdalej od nadgównika odstąpi. U nas i po wszystkich krajach zimniejszych opacznie się zdarza: gdyż nie miéwamy deszczów, co do czasu, lub miejsca, stałych.

### §. 21.

Ani na morzu; ani na ziemi deszcz w jednakowey obfityści nie pada. Dobrze są wiadome niektóre miejsca na oceanie, co niezwyčajnym i uftawicznym deszczóm podlegają. Fizycy, dla dokładnego poznania wielkości deszczu, używają naczyń sześciennego z kruszcu, które bez nakrycia zostawiają pod niebem w czasie deszczu, lub gradu i śniegu. Gdy się deszcz zakończy, albo grąd lub śnieg przemieinie i stopnieie; zaraz wysokość wody w naczyniu mierzą, i codzieln ją zapisują: toż po skończonym miesiącu, albo roku, znoszą

Niejednakowá obfityść deszczu po różnych miéjsiach.

znofza w jednę fumnę wyfokości zapisané. Tym sposobém poznano, że średnią wyfokofé między wyfokościami, przez wiele lát postrzeganémi, po różnych mieyfcah różná była, na jednych ledwie do 16, na drugich więcéy iak do 40 calów ftopy Paryzkiéy dofzła. Po kraiach otwartych i piaszczyfnych popolicie málo defzczu padá: wiele zaś po kraiach lasami zaroftych, zwlászczá iesli razem fą górzyste.

## §. 22.

Chmury  
często by-  
wają przy-  
czyną wia-  
trów,

Gdy chmury na powietrzokręgu powftaią, często się wiatr i burza wzniecá. W nafzych nawet kraiach drugdy latém postrzegamy, iak niebo zwolna się chmurzy, toż znagła burzá powftaie, gęfte chmury w górę pędzi, piorunami i defzczém fieie. W ciepleyfzych kraiach burze nierównie częścíey się iefzcze zdarzaią, i ftrafzliwfzé, niż u nás, osobliwie po niektórych mieyfcah, iakoto, koło Cyplu czyli przyládku Dobréy nadziei, po brzegach Gwinei, i przy wyfpach Filipińskich. Ukazuje się tam obłoczek mały, okrągły na niebie pogodném i fpokoiném, od żeglárzów *okiem wotowém* zwany. Z tego potém obłoczku ftrafzliwá burza powftaie, która naywiękfzé nawet okręty zatápiá, iesli żáglów wczesnie nie zwiná. Gdy na iakiém mieyfcu rzezoná burza panuie; reizta nieba popolicie pogodná bywá.

§ 23.

## §. 23.

Dészcz tém się różni od rosy, iż zawsze <sup>wiátność</sup> wyżsoka, a wszędzie prawie z nieiakiey rosy, chmury pádá: rosa zaś przeciwnie w czasie pogodnym i spokojnym zstępuje z niższej części powietrza, gdy to po dziennym upale w nocy chłodnieje. Rosa zwłázcza po kraiach gorących, gdzie między upalém dziennym, i chłodem nocnym wielká różnica zachodzi, bardzo obfita bywać zwykła, tak dalece, iż w nieiaki sposób mieysce deszczu zastępuje. Postrzeżono także, iż rosa daleko bardziey, i łatwiej przylega do szkła, niż do kruszców, i do ciał pewnemi farbami naprowadzonych, niż do drugich inaczey pomalowanych. Rosa nietylko zgóry pada, ale też z samych roślin nakształt potu wychodzi, gdyż rano po tych nawet roślinach rosę znaydujemy, które w nocy szklannemi naczyniami nakryte były. Naybardziey to znać ze śniedzi, która bardziey jest lipka, iak wodnista, trąci, słodkawa, plamy na liściach czyni, które potym owadu i meszek gniazdem często bywają. Powszecznie mówiąc, woda deszczowa czystsza byđź zwykła, niż woda z iakieykolwiek rosy. W kraiach iednak gorących po gwałtownych wiatrach, czasem spada deszcz, który trąci, i przynosi z sobą niezmierną moc robaństwa, chociaź to bardzo rzadko się zdarza.

## §. 24.

## §. 24.

**Snieg.**

Same wodne pary, gdy na powietrzu marzną, odmieniają się w małe kolce, potem w płatki zebrane śniegiem z chmur spadają. Bardzo godną jest rzecz uwagi, iż namięnione kolce lodowate prawie zawsze z sobą się łączą pod kątem  $60^{\circ}$  albo  $120^{\circ}$ , i sprawiają owe piękne, i foremne wyobrażenia gwiazd, kwiatów i t. d. do których zawsze są podobne płatki śniegu świeżo spadłego. Przez sztukę można nieiako śnieg zrobić, wodę gwałtownem kłóceniem, spienioną znagła na mróz, wystawiwszy. Świeży śnieg daleko rzadźszy jest od wody, i często dwadzieścia razy więcej miejsca zabiera, niż woda, w którą się stopiony obraca. Woda ze śniegu ma niektóre własności ofobliwe. Do prania, i bielienia płócien, wywabiania plam, bardziéj służy, niż woda deszczowá, mydło łatwiej się w niéy rozpuścza, z wodą pospolitą zmieszana sprawia w niéy wzburzenie, i białawą ją czyni, nakoniec potrawóm ofobliwego smaku udziela. Świeży śnieg bardzo jest biały, zwiászczá na wiofnę, i powietrze przy ziemi pospolicie mocno oziembiá.

## §. 25.

**Mgła.**

Mgły wieczórem, w nocy i zrana, gdy niebo spokojné, od ziemi się w górę wzbiić zwykły, i to náyczęściéy w porach roku

roku zimnych bywá. Cmią znacznie powietrze, i tak są, iak obłoki i dym, ciałami ośobnemi, płynnemi, ciągłemi, z wyziwów złożonemi: których to ciał cząstki biegiem spólnym na powietrzu się unoszą, czasem téż wiatry je rozrywają. We mgłę pośpolicie więcéy ciepła bywá, niż w czystem powietrzu, które ją otaczá. Mgły niemal wszystkie z wodnych tylko składają się cząstek. Niekiedy bywają mgły cuchnące, które zdrowiu szkodzą. Nakoniec, mgły albo w górę idą, i odmieniają się w obłoki, albo téż zwolna na ziemię padają, i wilgotność iéy przynoszą. W pierwszym razie deszcz, albo śnieg, w drugim zaś pogodą następować zwykła: otuli czasem i opacznie się zdarzają. W zimie często rosa do ciał namarzłych przylega, i na nich osiadłszy marznie, co *szadzią*, czyli *szronem* nazywamy. Niekiedy po wielkim mrozie szron się dać widzieć, i natenczas rozeieczy pośpolicie jest znakiem.

## §. 26.

Grád, który niekiedy z chmur pada, pośpolicie szrodek má ze śniegu skorupą lodowatą wkoło obwiedzioną. Rzadko bywá okrągły, ale niemal zawsze graniasty: dowodliwá jest rzecz, że się składa z płatków śnieżnych połączonych, które skoro tylko od ciepła poczęści stopniały; natychmiast przez zimno zlodowaciają, té zaś odmiany ciepła i zimna są albo w różnych

Grád.

war-

warstwach samychże chmur, albo powietrza, przez które przechodzą. Co do wielkości najczęściej nie przechodzi kropel deszczowych, i rzadko kiedy nie pomieślany z deszczem pada. Bywá czasem niezwyčajnėj wielkości, iak gołębie iaię, albo gęsie, i blisko funta wáży. Rzecz trudná do poięcia, iak takie kawały lodu robią się na powietrzu, i przez nieiaki czas utrzymują. Ze zaś w samėj rzeczy utrzymują się na powietrzu, téj prawdy dowód mamy z chrobotania, które daie się słyzeć, gdy chmury gradowe nadchodzą. Stąd bowiem poznaiemy, że grad już iest w chmurze, i w wielkiem zoltaie poruszeniu. Podobniejszá iednak do prawdy, iż części gradu w chmurze zaczynają się tylko robić, potem zaś spádaiąc przez powietrzokrąg powiększą się. Ponieważ zaś grad przywiększy nie pádá, chyba przy grzmotach; zaczęć dowodliwá iest, że od tychże samych cząstek robienie się, i utrzymanie gradu zawisło, od których i pioruny pochodzą: własności takich cząstek potem wyłożymy. Nakoniec, grad pola i ogrody czasem pułtoszy, owszem i mniejsze zwierzęta niekiedy zabija: zwykł pádác latem z gwałtownym deszczem złączony.





## ROZDZIAŁ IX.

## O Powietrzu w ogólności.

## §. I.

PO opisaniu znaczniejszych skutków, które się na powietrzkregu ziemskim zdarzają, ktokolwiek poznanie przyrodzonych rzeczy nie zewsztytkiem odrzucą; ciekawym bez wątpienia będzie, dowiedzieć się o ich przyczynach. To prawda, że niektórych w przyrodzeniu skutków ani podobnego do prawdy wykładu podziśdzić dać nie można: z czego znowu się to pokazuje, cośmy już wyżej powiedzieli, że często skutki najpopolittsze, które się codziennie naokoło nas zdarzają, nader wielkiej uwagi są godne. Są też drugie skutki przyrodzone, których przyczyny dziś nie są nam tajne, gdy około w pół wieku przeszłego własności powietrza dostateczniej odkryto. Dla dokładnego poznania tych przyczyn, trzeba nam się zażtanować pilnie nad powietrzem, i własności jego roztrząsać.

Własności powietrza niedawno odkryte.

## §. 2.

Chociaż farba powietrzkregu daie nam się widzieć (VIII. 16;) powietrza iednak, które nas otaczają, nie widzimy, ale są in-

Dowód bytności powietrza.

fze dowody bytności iego. Gdyż na każdym mieyscu, gdzie tylko człowiek, albo zwierze oddychać może; tam się powietrze znáyduie, albowiem za każdym tchnieniem do płuc wpada. Tym sposobem poznaiemy, że powietrze napełnia wszystkie wklęśności na wierzchu ziemi: gdyż równie oddychamy w sklepach, iaskiniach, piwnicach, iak i pod niebem. Owizem po wszystkich także ciałach mnieyzych, które mają w sobie iakie wydrożenie, powietrze się znáyduie, gdyż przez usta może bydź z nich wyciągané. Krótko mówiąc, iako woda pomiędzy cząstki ciał zatopionych wchodzi, i mieysca próżne, by téż najmnieysze zajmuie; tak i powietrze rozchodzi się po wszystkich ciałach, które na wierzchu ziemi i wody zostaią, gdzie się tylko wkraśdź może.

## §. 3.

Powietrze ciepłem się rozszerza, zimnem sciska.

Pęcherz próżny, dobrze zawiązany, i do ognia zbliżony, gdy się rozgrzewa, powoli się nadyma, a czasem i rozpuka. Zaczem jest w nim iakás rzecz, która ciepłem się rozszerza, i pęcherz zawiązany rozciąga, przeto, iż rzeczony pęcherz, gdy go przygrzewamy nie zawiązawizy, ani się rozciąga, ani nadyma, ale owizy zostaię. Ponieważ tedy w pęcherzu nic więcey się nie znáyduie, oprócz powietrza; iawną jest rzecz, że przez ciepło powietrze się rozszerza i rozrzedza. Zimno sci-

ska

fka powietrze i zgęszcza, gdyż pęcherz nadęty i rozgrzany ziębnać owiślym się staje.

§. 4.

Gdy się tak rzecz má, poznaiemy, że powietrze cóżkolwiek wydaie się bydz subtelne; atoli iednak ani przez sam pęcherz, ani przez iego zawiązaną szzykę przechodzić nie móże. Podobnież i inne ciała powietrza nie przepuszczają. Albowiem codziénne doświadczenie nauczą, że ani wiatr, ani, ogólnie mówiąc, powietrze zewnętrzne przez okna należycie zamknięte do mieszkau naszych wchodzić nie móże.

Powietrze przez wiele ciat nie przechodzi.

§. 5.

Jeżeli zamiast pęcherza miedzianą kulę przywiekszą, wewnątrz wydrożoną, do której rurka cienka jest przyprawiona, polożymy na żarze; iasnie postrzeżemy, iak powietrze ogniem rozrzedzone w kuli przez rurkę szumiąc uciekać będzie. Zaczem część tylko powietrza w kuli pozostaje, która iednak całą kulę rozpaloną napęfnia. Waząc zaś dokladnie, znayduiemy, iż taka kula rozpalona zawfze lżeysza jest, niż gdy ostygnie. Z tego doświadczenia ciężkość powietrza oczywiscie się pokazuje. Gdyż umnieyszenie ciężaru, które tym znaczniejszy bywa, im wiekszy kuli używamy, i bardziey ją rozpalamy, samemu tylko powietrzu má bydz przy-

Ciężkość powietrza.

przyjmané, a nie cząstkóm jakimś trefunkiem od kuli przez ogień oddalonym, iako się stąd pokazuje, że kula ziemnąc więkzszego nabywá ciężaru. Albowiem zewnętrzne powietrze gestsze znowu bez wąpienia w nią wchodzi, i ją napelnia.

## §. 6.

Cisnienie  
od powie-  
trzkregu.

Z ciężkości powietrzá, którą Fizycy o-koło szrodka przelzłego wieku dopiero iawnie odkryli, bardzo wiele skutków łatwo zrozumiévamy. Ponieważ wszystko, cośmy wyżej o parciu wody okazali, znáydnie mieysce o parciu powietrzá, bo powietrze takze i płynne jest i ciężkie. Łatwo poznać, że każdá cząstka niższa w powietrzu wytrzymaie ciśnienie od całego stupa powietrznego, który na niéy wprost stoi, i że to ciśnienie dla wielkiej wyfokości, którą má powietrzokrag, jest niemałe, chociaż w powietrzu ciężkość gatunkowá niewielka. Każdy takze punkt infzych ciá na wolném powietrzu zostaiących, podobniez wytrzymaie parcie, gdyż wszystkie cząstki powietrzne w linii pionowej nad sobą polozone utrzymaie. Ztem wszystkie náycieńszy papier, bądź poziomie, bądź ukośnie leżący, parciem powietrzá nie uginá się. Co iasnie pokazuje, że powietrze niższe z taką siłą prze w górę z iaką powietrze wyższe nadó ciśnie, a tem samém każdá cząstka dolná, tak iak w wodzie i w infzych cieczach wszystkich równemu par-

parciu podlegą, w górę, nadół, i w którakolwiek stronę na bok. Przeto powietrze dla swej ciężkości wszystkie doły na powierzchni ziemi napelniać musi, w najwyższe rozpadliny ciał wchodzi, z wodą się miesza, i z innymi cieczami wszystkiemi, do których doysdź może.

§. 7.

Z tego podobieństwa powietrza z wodą wnosimy dalej, że wszystkie ciała gatunkowo cięższe od powietrza, w niem tonąć, czyli nadół opadać, lżejsze zaś w górę isdź muszą. Ponieważ tedy niemal wszystkie ciała nam znaiome po powietrzu spokojnem i niewzruszonym nadół spadaia; znać, że powietrze niemal od wszystkich ciał jest gatunkowo lżejsze. Są atoli niektóre ciała, iakoto, dym, mgły, i t. d. co na powietrzu w górę idą, a zatem mnieyszą od niego ciężkość mają. Pokażemy niżej, że powietrzokrąg przy ziemi jest najgęstszy, a zatem i najcięższy, w górze zaś coraż bardziy rzednieie, i lżejszym się staje. Stąd się pokazuie, że dym pospolicie gatunkowo lżejszy jest od powietrza dolnego, cięższy zaś niż górne, ponieważ do pewney tylko wysokości wstępuje, toż prawie poziomo się rozchodzi. Mamy w téy rzeczy przykład z Etny, i z innych gór ognistych równey wysokości: z wierzchołków takich gór gdy dym wybucha, pospolicie

Powietrze jest bardzo lekkie.

wyżey nie idzie, ale po powietrzu bardzo lekkim póty w bok góry na dół opada; póki czasem nie trafi na warstę powietrza równej ciężkości, gdzie i spadać już nie może. Toż samo dzieje się z chmurami. Ponieważ te będąc lżejszemi od niższego powietrza, zawsze się zbierają w pewnej wyfokosci od ziemi, gdzie powietrze równą ma z niemi ciężkość. Ze zaś raz gęstsze bywają i cięższe, drugi raz rzadsze i lżejsze, tak że w bardzo różnej chodzą wysokości, nąbardziej zwyższone nąniżey opadają.

## §. 8.

Płynięcie powietrza, które od ciepła pochodzi.

czasem samego powietrza staie się nie iaką część lżejszą, i dlatego reszta cięższego powietrza w górę ją wypiera. Między innymi przyczynami, które to sprawiają, jest ciepło, tém powietrze, iak już wyżey powiedzieliśmy, znacznie się rozrzedza; zacem mniejszey ciężkości gatunkowey nabywa. Ponieważ dla ciepła część powietrza miejscą ogrzanego ustępuje (5,) a tém samym pozostałe powietrze mniej ma ciężaru, niż przedtem miało toż miejsce napelniając; zacem powietrze rozgrzaniem traci nieco z swojej ciężkości gatunkowey (VI. 4.) Lecz gdy powietrze rozgrzane w górę idzie; zimniejszy powietrze przyległe własnym ciężarem na jego miejsce próżne wpada: i tym sposobem dzieje się płynięcie powiet-

wietrzá, czyli wiatr, który niżej zawsze z mieysc zimniejszych ku cieplejszym wieie. Tak gdy przy izbie napaloney jest druga zimna, a z jedney do drugiey drzwi otwarte, zwrot płomięcia pochodni w tychże drzwiach otwartych trzymaney iasnie pokazuje, że dólne powietrze nad progiem z izby zimney idzie do ciepley, górne zaś, z ciepley wpada do zimney, a tém samém, że powietrze przez drzwi otwarte leci w strony przeciwné. Powietrze bowiem w ciepley izbie staje się lżeyszym; przeto w górę idzie: zimné zaś tuż będące dołem wchodzi na to mieysce, przez co w zimney izbie przyfucie robią się próżne mieysca, do których rozgrzané powietrze górą idzie. Tén dwoisty bieg powietrza póty trwa; póki jedná izba ciepleysza jest od drugiey.

## §. 9.

Podobnym sposobém powietrze ciągnie ku ogniowi, który się w kuchni, albo w izbie na kominie pali. Gdyż część powietrza, którą ogień palący się zajmuie, lżeysza się staje, a przeto w górę idzie: na iéy zaś mieysce cięższe dołem następuje, które ogień także rozrządza, i w górę pędzi. W ten sposób powstaje nieustanne płynienie powietrza przez sam płomień w górę idące, i dopóty tam trwa, póki i sam płomień. Czasém ledwie się znać, gdy powietrze zimné zewład się równie zbiega: lecz gdy wpadać nie może, chyba przez jaką ciałną dziurę, albo

Powietrze ciągnie zawsze ku mieyscom ciepleyszym.

Ma

rurą

rurą wchodzi; natenczas pąd jego nagły z fzelestu i gwałtowniejszego wiatru pozna-  
iemy.

## §. 10.

Práwdzi-  
wa przy-  
czyna wia-  
trów, sta-  
łych mię-  
dzy zwró-  
tnikami.

Stąd łatwo poznać, że słońce jest prá-  
wdziwą przyczyną owych wiatrów sta-  
łych, o których wyżej mówiliśmy. Ze  
bowiem słońce zawsze między zwrotnika-  
mi chodzi, i przednim jest źródłem cie-  
pła na ziemi; zaczem tę tylko część  
powietrzokregu ziemskiego, która między  
zwrotnikami leży, bardziey rozrzedza, i  
lżeyszą czyni od reszty powietrzokregu,  
która ku obudwóm biegunóm idzie. Ta  
więc reszta z obu stron dołem tam spły-  
wa, i bardzo wielkie w samey rzeczy  
dwoiste płynięnie powietrza, jedno od  
pólnocy, drugie od południa powstaie:  
gdyż w obudwóch tych stronach powie-  
trze, iak jest náyzimnieysze, tak téż i  
náycięższe. Rzeczone płynięnia dążą na  
mieyscá, na których náywiększe ciepło by-  
wá. Lecz nim powietrze chłodnieysze zda-  
ła do tego mieyscá dóysdz może; tym-  
czasem słońce, a z nim i mieysce náywie-  
kfszego ciepła bez przestánku daléy się u-  
myká ku zachodowi. Zaczem i płynięnie  
powietrza przy ziemi w téż stronę coráz  
bardziey się nadaie, bo tam dąży, gdzie  
ciepło jest náywiększe. Przeto z obu stron  
równoleżnika, na którym się znáyduie słoń-  
ce, opodal wiatr powstaie wcale póлно-  
cny, albo południowy, który zbliżaiąc  
się

się do równoleżnika coraz bardziej na zachód dąży. Wtén sposób pod samym równoleżnikiem przez zbieganie się z obu stron powietrza, wiatr od samego wschodu ku zachodowi zwrócony powstawać musi. J tento wiatr nigdy wiac nie przestaje w każdym kraju na część ziemi wprostłoneczney, nawet w nocy: gdyż powietrze z obu stron ku biegunóm zawsze będąc zimniejszy i cięższy, bez przesanku w tę stronę płynie, w która za dnia raz pad wzięło. Zaczem ten wiatr ciągle od zachodu, czasem mniejszy wprawdzie bydź może, nigdy jednak na żadney części morza otwartego zewszyskiem nie ustaje, ponieważ słońce codziennem dogrzewaniem wszędzie znowu go wznowia.

## §. II.

Tá więc jest przyczyna owego wiatru iednostajnego i ustawicznego po krajach wprostłonecznych, z którey i to poznamy, że zbaczanie rzeczzonego wiatru ku południowi, albo ku północy, podług doświadczenia na otwartem morzu zależy od mieysca, na którym jest słońce. Gdyż to zbaczanie pod zwrotnikiem raka w czasie naszego lata jest mniejsze, niż w zimie, pod zwrotnikiem zaś koziorożca większe. Ze zaś na ziemi ciągły i po brzegách, często ten wiatr w inszą stronę wieie niż na morzu; przyczyna tego zależy iuż od gór, iuż od wiałności szczygólnych samey ziemi.

Czémn  
wiatr czę-  
stokroć ku  
brzegóm  
ciągnie.

ziemi. Są albowiem niektóre brzegi, co, gdy inne okoliczności są równe, daleko bardziej słonecznym upałem rozgrzewają się, niż morze. Takie tedy brzegi mocno ku sobie wiatr zwracają, tak dalece, że czasem ku zachodowi wieie, jeśli tamże powietrze nąrzadsze jest. Przygwaltowniejsze w niektórych kraich upały, albo przez cały rok trwają, albo tylko przez 6 miesięcy, w drugich zaś 6 miesiącach dęfzce ciągłe, i grube chmury mocy słońca są na przeszkodzie, i gorąco zmniejszają. Rzeczona okoliczność sprawia, że wiatr pewnych tylko i stałych czasów ku takim brzegóm zbacza, inżey zaś pory często w przeciwną stronę wieie. Dowodliwa jest rzecz, że tym sposobem powstają wiatry kolejno wiejące, o których wyżej mówiliśmy.

### §. 12.

Wykład  
innych wia-  
trów.

Ogólnie zaś mówiąc, ziemię, jeśli inżey okoliczności są równe, mocnię słońce rozgrzewa, niż wodę; ale też ziemia w nocy prędzey stygnie. Którzy na wodzie zostają z samego doświadczenia poznawać zwykli, że tam powietrze w dzień chłodniejszy, w nocy cieplejsze jest, niż na ziemi. Stąd się pokazuje przyczyna owęj odmiany wiatrów po wielu brzegach morskich, także nad brzegami wielkich jezior, i rzek, które w kraich nawet w bok słonecznych w dzień od wody ku lądowi, w nocy od lądu na wodę wieją. Niekiedy także

także powietrze nad ziemią ciągle obfitym śniegiem znagła oziębioné, zgęszczone ku cieplejszym mieyscóm płynąć musi. Tym sposobem dowodliwie wzniciąią się owe wiatry północné, które u nas zimą po spadnięciu wielkich śniegów, pospolicie wiać zaczynają.

§. 13.

Cdyby powietrzokrag ziemski samo powietrze czyste w sobie miał; wszystkie wiatry co do jednego, od samego ciepła i zimna, iakośmy powiedzieli, podobnoby pochodzić mogły: ale, że oprócz powietrza wyziwy się w nim znaydują, które ciężkość powietrzokregu często i znacznie wielorakiemi sposobami odmieniają, chociaż ciepło, albo zimno na jednakowym trwa stopniu. Więc dla téy nawet przyczyny bardzo często powstaiają wiatry. Gdyż zawfze nieiaki wiatr powstaie, ile razy równowážność w powietrzokregu znieiona, albo ile razy część tegoż powietrzokregu staa się gatunkowo lżeyszą, lub cięższą, niż była przed zniefieniem równowážności, bądź ciepło, bądź zimno, bądź wyziwy takiey odmiany stały się przyczyną. Wiatry, które przyczyną są wyziwy, zwłazcza natenczas, kiedy cząstki tychże wyziwów od powietrza się oddzielają, często przez kierowanie rozeznane byđz mogą od innych wiatrów, które od samego ciepła i zimna zawisły. Gdyż pierwsze bez braku ze wszystkich

Oprócz u-  
pałów sto-  
necznych  
bywają i in-  
ne przy-  
czyna wia-  
trów.

kich stron świata wieją i dołem z ciepłych nawet miejsc, ku zimniejszym ciągną: drugie zaś, których ciepło jest przyczyną, tymże dołem powietrzokregu zawsze ku słabszym miejscom cieplejszym idą. W krajach wprost słonecznych, gdzie słońce potężnie dogrzewa, prawie nie ma innych wiatrów, iakośmy powiedzieli, oprócz wiatrów drugiego rodzaju, które od biegu słońca zawsze zawisły, a tym słabszym wcale są jednostajne. Po zimnych krajach zda się, że wiatry pierwszego rodzaju, które nie są stałe co do czasu, najczęściej przypadają. Wieją ze wszech stron świata w ten czas nawet, kiedy u nas, i po wszystkich krajach północnych wiatry upadają słonecznym wzniecone, prawie nie mogłyby wiać skądinąd, iak tylko od wschodu, albo z północy.

## §. 14.

Wszelki wiatr na dole łączy się z przeciwnym wiatrem w górze.

Wszelki wiatr przy ziemi jest złączony z wiatrem przeciwnym, w górze powietrzokregu będącym. Albowiem wiatr powstawać nie może, chyba, że zginie równoważność w powietrzokregu, gdy niejaką jego część albo lżejszą się stanie, albo cięższą niż była przed zniszczeniem równoważności. W obudwóch razach powietrze lżejsze w górę idzie, cięższe zaś na dół opadając, jego miejsce zabiera. Zaczem powietrze cięższe niejakie miejscą próżną w górze zostawia, które się zaraz powietrzem lżejszym zdołu podniesionem koniecznie napelniają:

co poznać można z przykładu o dwóch izbach nierównie ogrzanych, któryśmy wyżej (8,) przytoczyli. Dopóki cięższe powietrze dołem na miejsce lżejszego następuje, i w górę się pędzi; póty lżejsze idzie ku miejscu cięższego: i dla téj przyczyny na powietrzokregu dwa wiatry fobie przeciwné panują: ieden dolny, drugi górny. Stąd też poznać można, iż rzeczóné wiatry nigdy ze wszystkiém poziomie wiać nie mogą. Gdyż powietrze cięższe opadając na dół idzie na miejsce lżejszego: zaczęm pod niejakim kątem na poziomą powierzchnią ziemi, lub wody wpadają: czego też i doświadczenie nauczą (VIII. 8.)

## §. 15.

Powietrze zbyt pełne wyziewów, i zimném zagną mocno ściśnione, opuszczają cząstki tychże wyziewów: o czém nader wiele doświadczeń nas przekonywają. Dla téj przyczyny n. p. parę przy oddychaniu ludzi i zwierząt w zimie widzieć można: gdyż powietrze ciepłe, które z ust i nozdrzy wychodzi, bardzo wiele ma w sobie cząstek wilgotnych, które mróz podczas zimy zagną ściłką, i zgęszczają. Zaczem rzeczóné cząstki, tak właśnie, iak i cząstki mgły z powietrzem opadają, i do poblizszych ciał lgną, i wilgotnemi się czynią. Wiadomo także, iż podczas zimy okna w ciepłych izbach wewnątrz potnieją, gdy zdworu zimno się ściłką. Albowiem

Wykład  
szronu.

ciepłe

ciepłe powietrze w izbach má w sobie wiele wyziewów; zaczem poruszone gdy się okien dotyka, zagną mocno chłodnicie, bo okna znacznie są od niego zimniejszy, więc oddziela się od cząstek wyziewów, a te wewnątrz do okien przylęgają. Jeżeli zaś po wielkim mrozie czas wilgotny, i letni nastąpi; tedy okna w zimnych izbach, mury, kamienie, i t. d. zewnątrz się pocią. Ponieważ w zamkniętych izbach, iako też w kamieniach i kruszcach dłużej się zimno utrzymuje. Gdy tedy wiatr napędzi powietrza wilgotnego, a to do rzeczonych ciał od siebie daleko zimniejszych dochodzi; cząstki wilgotne od powietrza oddzielone na owych ciałach osiadają, a czasem marzną; i szadz sprawiają, i jeśli ciała mrozem bardzo są przeięte. Podobnym sposobem w ciepłych izbach podczas wielkiego zimna pot na oknach wewnątrz często marznie, i na szybach rozmaite, a dziwne fladry czyni, które do śniegu podobieństwo mają.

## §. 16.

Rosa.

Podobnież rosa powstaje: gdyż powietrze dolne po upale dziennym bardzo obficie wyziewami napełnione, gdy nocnym chłodem zagną się ściśką; wyziewy się od niego odłączają i rosę czynią, a czasem marzną, jeśli w nocy zimno się natęży, i w ten sposób śrzon sprawiają. Przyczynę zaś oddzielania się wyziewów od powietrza

trzą przez zimno podobno na tém zasądzać należy; że powietrze zimne daleko mniej pary drobić, i w siebie brać może, niż ciepłe. Mimo inższych przykładów pokazuje się z pary, którą wydają gnoie, z potu zwierząt, i t. d. który zimą daie się widzieć, latem zaś zgoła dożyć go nie można: gdyż latem powietrze gorące, tém samém, iż jest przezróżczyfie owe cząstki wémgnieniu oka drobi, zimą zaś téż same cząstki powietrze oziębione cnią, a tém samém z iego cząstkami nie łączą się przez nieaki czas, ani tak prędko, iak latem nie drobnieją (VIII. 19.) Także latem gdy się zdarzą nocy przychłodniejsze powietrze potu roślin, który dla goracá dziennego i w nocy z nich wychodzić nie przestae, wcale drobić nie może, tak dalece, że cząstki tegie potu na roślinach w krople się zbierają, co się w dzień nie zdarza: gdyż rozgrzané powietrze cząstki rzezoného potu w siebie wciąga. Same wodné pary nad rzekami, strumieniami, zwłaszcza w iefieni, gdy po ciepłych i pogodnych dniach chłodné nocy nastąpią, okazują, iż zimno, zmniejszyła moc w powietrzu drobiénia wyziéwów: ponieważ woda w dzień zagrzana zwolna chłodnieie; zaczém i wieczorém wiele pary z siebie wydawać nie przestae: doświadczenie albowiem naucza, że z ciała ciepłego, gdy iné okoliczności są równé, więcéy pary wychodzi, niż z zimného, powietrze zaś bardzo prędko stygnie: zaczém łatwo zrozumieć

mieć, że powietrze tylé pary rozdrobić nie może; ile w dzień drobi, a przezto samo, nad wodą niepogodne i zalepione bywá.

## §. 17.

Oprócz zimna, jest iefzcze iná przyczyna w powietrzkregu, dla której wyziwy od powietrza się oddzielają.

Zacém, chociaż bez wątpienia zimno sprawić może, aby powietrze wyziwami obficie napelnione odłączało się od cząstek tychże wyziwów; iednakże nie zawfze samém zimnem pary od powietrza się oddzielają. Albowiem doświadczenie pokazuje, iż każdéy zimy powietrzkrog bardzo przeźroczyfity i pogodny pofpolicie bywá wtenczas, kiedy największe zimno panuje: z czego znać, iż nie każde oziębienie powietrzkregu fłuży do oddzielania wyziwów. Nadto, w zimie powietrze przed śniegiem, albo dżdżem pofpolicie ciepleie: z czego oczywficie poznaiemy, że nie zimno, ale infzá bez wątpienia przyczyna oddziela cząfcki wodné od powietrza. Toż samo i fąd się pokazuje, że niebo, co do znaczney części, chmurami się częfsto zngła okrywá bez żadney odmiany znaczney co do ciepła lub zimna. Téy przyczyny, która oddziela wyziwy od cząstek powietrznych iefzcze dotąd wprawdzie nie poznaiemy; atoli iednak, że ona w famey rzeczy jest; o tém nás codziénne doświadczenie przekonywá, iak pędko się tylko nad powftawianiem i ginieniem chmur z pilną uwagą zaftanawiamy. Podobno taż sama przyczyna sprawuje, że przez zimno nawet

raz.

róż łatwiej, drugoraz trudniej wyziewy się oddzielają, i stąd nie bez podobieństwa do prawdy, jednego dnia więcej, drugiego mniej, rosy pada. Nakoniec zda się także, iż bardzo wieje chmur, i że mgły od tej przyczyny najwięcej zawisły.

## §. 18.

Przeto wiatry zawsze powstają, gdy w powietrzkregu równowaga ginie, a tem samem niekiedy jego część bądź zimną, bądź obfitym oddziałem wyziewów, bądź dla innych przyczyn staje się gatunkowo lżejszą od reszty powietrza. Zaczem nie powstawałyby wiatry, gdyby powietrze nie było płynne, i ciężkie. Są jednak i drugie skutki uwagi godne, które od samej ciężkości powietrza zawisły. Najpierwszy z tych skutków jest ubywanie ciężaru, któremu każde ciało podobnie jak powietrzu, iak i w wodzie podlega. Ponieważ żadna część powietrza spokojnego wcale na dół nie ustępuje, ale każda na swym miejscu zostaje, tak, iakby nic nie ciążyła; zatem powietrze dolne taką siłą utrzymuje ciało, które się równa ciężarowi powietrza wypchniętego, i ta siła, którą powietrze niższe mocniej prze w górę, niż wyższe na dół: stąd pochodzi, że słupy powietrzne, które prą w górę, są wyższe od słupów, które cisną na dół (VII. 2.) Zaczem każde ciało spokojnym powietrzem otoczone, od tegoż powietrza partę bywa w górę taką siłą,

Wielkie  
ciało w po-  
wietrzu  
nieco traci  
z swęj cięż-  
kości.

fiłą, która się równa ciężarowi powietrza wypchniętego. Zaczem ciało z własnego ciężaru tyle utracą; ile namienioną część powietrza waży: i przeto takie ubywanie ciężaru we wszystkich ciałach iednakowey wielkości, równe bywają, bądź ciała cięższe są, bądź lżeysze. Im ciało gatunkowo lżeysze, tym znacznieyszą część swego ciężaru na powietrzu traci. Tak n. p. pióro daleko większą część swego ciężaru traci na powietrzu, niż złoto, bo też gatunkowo daleko jest lżeysze od złota. Powłzechnie mówiąc, nigdy prawdziwego ciężaru w ciałach nie dochodzimy, gdy je ważymy na powietrzu.

## §. 19.

Ciśnienie  
powietrza  
kręgu na  
cieczce.

Drugi skutek ciężkości powietrza jest, że powietrze cisnie wodę i inne cieczce. Jeżeli rurkę niezbyt obfzerną z iednego końca otwartą, z drugiego zaś dobrze zamkniętą miernęj długości, bądź wodą, bądź żywem srebrem, albo inszą iaką cieczą do samęgo wierzchu napełniwszy, znagła końcem otwartym ku ziemi obrócimy; cieczka z niey nie wypłynie, ale będzie się utrzymywać: Łatwo téy rzeczy każdy doświadczyć może, ani się temu dziwować nie należy, że cieczka z namienionęj rurki nie wypływa: gdyż, iak wiadomo, powietrzokrąg na wszystkie strony swym ciężarem prze, a zatém i w górę naprzeciw otworowi rurki. Przeciwnie zaś z góry ani dóysdź do żywęgo sreb-  
bra,

bra, ani go przec na dół nie może: gdyż tam rurka ze wżytkiém jest zamkniętą. Jeżeli tedy rurka, nie tak wysoka, iżby cieczy, którą się napelnią, więcéy ciężaru miała, niż cały słup powietrzny, który ją prze w górę, taż cieczy opadać nie może, tak właśnie, iak i woda w rurkach spółkujących (VII. 11.) Ze zaś namiénione parcie jest prawdziwą przyczyną tego skutku, stąd także się pokazuje, iż cała cieczy z rurki wypływa, gdy się nakrywka skruszy w górze, i powietrze weydzie. Albowiem w tym razie cieczy z obu stron w górze i na dole podlega parciu od powietrza: przeto w niem opada, tak, iak ciała gatunkowo cięższe w wodzie toną (7.) Podobnież postrzegamy, że z beczek dobrze opatrzonych wina toczyć nie można, chyba w górze szpunt odbiwiży.

## §. 20.

Gdy wywracamy przywieksze naczynia, iaką cieczą napelnione, trzeba użyć ostrożności, aby się powietrze z boków do nich nie wkradło: gdyż iesli powietrze wpadnie, i na wierzch cieczy doydzie, ta zaraz się wyleie: czego przyczynę niżej damy. Nie wpuscifwzy zaś ani trocha powietrza, cieczy w naczyniu wywróconém, tak się utrzymie, iak w małej rurce. Przeto niektórzy wierzch naczyń obierznych, papierem niepomarzczonym, większym niż jest otwartość naczyń, nakrywać zwykli, i papier

Doświadczenie okazać, iż woda z naczynia przy obierzniejszego dla parcia powietrza nie wypływa.

pięć jedną ręką przycisnąwszy, drugą samo naczynie prędko wywrócić, potem zaś choć odeyma rękę, ani papier nie odpada, ani ciecz nie wypływa.

### §. 21.

Rurka,  
iakię uży-  
wał *Torri-*  
*celli*.

Jeżeli rurka żywem srebrem napełniona, jest krótka; przewróciwszy ją wcale zostanie pełna: lecz jeżeli większą ma długość, niż blisko 30 calów stopy Paryzkię; natomiast, gdy ją napełnioną przewracamy, część żywego srebra wypływa, a reszta tylko uczyniwszy słup wysoki blisko na 28, albo 29 calów stopy Paryzkię, w rurce się pod pion stojący utrzymuje. Tę skutek nader uwagi godny, pierwszy postrzegł *Torricelli* Mierniczy Florentski w roku 1643, i tak dopiero ciężkość w powietrzkregu jasnie się pokazała. Użył on szklanej rurki prostey, nie bardzo szczyplęj, z iednego końca zalutowanej, z drugiego otwartej, blisko na 3 stopy Paryzkie długiej, którą trzymając na ukoś w rękę, końcem zalutowanym ku ziemi, przez drugi koniec otwarty zwołał żywe srebro czyste, a tak zawsze z boku miejsce zostawało, którem powietrze w górę uchodzić mogło. Gdy tym sposobem wżysztko powietrze z rurki wyszło, a rurka żywem srebrem się napełniła, zatkął palcem koniec otwarty i przewrócił ją nad obfzerniejszem naczyniem, ale niżkiem, które pełne było żywego srebra, tak, że rurka stanęła pod pion, końcem zaluto-

lutowanym obróconą w górę. Toż odia-  
wzwy palec postrzegł, że nieiaką część ży-  
wego srebra wypłynęła do naczynia, a  
reszta cieczy w rurce się zniżyła. Tym  
spůsobem w górze rurki próżné od po-  
wietrza mieylcé zostáło, któremu zacza-  
sém tak, iak i saméy rurce od *Torricellégo*,  
oboyga wynalázcy nazwisko dané. Wyo-  
skość żywego srebra w namienionéy rurce  
dochodziła blisko 28 albo 29 calów stopy  
Paryzkiéy. Doświadczenie wielokrotnie  
powtárzané, zawize bez trudności podob-  
nież się udáwało.

## §. 22.

Dobrze tedy wniósł *Torricelli*, że par-  
cie całego powietrzokręgu naprzeciw o-  
tworowi rurki nie przechodziło ciężaru stu-  
pa pionowégo z merkuryufzu od 28, albo  
29 calów stopy Paryzkiéy. Takie wno-  
szénie daléy iásnie się potwierdziło, przez  
podobné doświadczeniá na wodzie, i na  
inzych cieczach czynioné. Gdyż odkryto,  
że woda w rurce zwierzchu zamkniętéy,  
a pod pion stoiącey, utrzymie się w wy-  
sokości blisko 32, albo 34 stóp Paryz-  
kich, tak dalece, że wysokość wody do  
wysokości Merkuryufzu wypadá w stosun-  
ku odwrotnym ciężkości gatunkowych w  
obudwóch cieczach. Ponieważ Merkury-  
ufz prawie 14 razy cięższy jest od wo-  
dy. Takowyż stosunek odwrotny między  
ciężkościami gatunkowými, i wysokościami

Cisnie-  
niém po-  
wietrze-  
kręgu cie-  
cza w rurce  
się utrzy-  
muie.

innych ciecz zawsze postrzegano. Stąd oczywiście się pokazuje, iż we wszystkich tych doświadczeniach parcie powietrzokręgu, które równoważność w różnych cieczach sprawia, prawie jednakowe jest (VII. 15.)

## §. 23.

Ciężko-  
miarz.

Wkrótce postrzegł *Torricelli*, że merkurusz w rurce, na której on czynił doświadczenia, niezawzię jednakową miał wysokość, ale zwolna róz szedł w górę, drugoraz na dół opadał: z czego poznał, iż parcie ziemskiego powietrzokręgu iuż mnieyżé, iuż więkżé bywá. Aby tedy takie odmiany dokładnie postrzegać mógł, rurkę otwartym końcem zanurzył w żywém srebro, którego wyżej wzmiankowane naczynie pełné było: co dla tego uczynił, iżby rurka zawiżé się napełniała żywém srebrem, bądź to w górę szło, bądź opadło. Takie narzędzie *Torricellego* z wielu miar było niewygodné: zaczęm Fizycy potém trochę ié odmienili, i odmienione ciężkomierzem (*barometrum*) nazwali. Prawideł, według których ciężkomierzé robić należy, aby do używania były iak náywygodnieyżé, a przecię niechybné, tu podadź nie można: ale na inżem mieyscu o nich mówić będziemy.

## §. 24.

## §. 24.

Doświadczenie pokazało, iż po kraiach wprost słonecznych wysokość ciężkomierza pospolicie jest trochę odmienna, i prawie zawsze znakomicie mniejszą bywać zwykła, niż po kraiach zimniejszy. Tę pośledni skutek ukazuje, że powietrze tamże dla upałów słonecznych zawsze jest lżejsze, niż w innych częściach ziemi: iakosmy wyżey (10.) przypuścili. Także w owych kraiach ciężkomierz w dzień opadać zwykł, a w nocy trochę się podnosi; gdyż na pastie ziemi gorącym między upałem dziennym, i chłodem nocnym prawie náywiększą różnica zachodzi. U nás nawet, i po infzych zimnych kraiach. Ciężkomierz pospolicie wyżey się utrzymywać zwykł zimą, niż latem. Postrzeżono także, iż ciężkomierz niemal zawsze opada, gdy iaki wiatr gwałtowniejszy, albo burza powstaie. Bo ciała płynne nigdy taką siłą przeciw nie mogą, gdy są w poruszeniu straciwszy równowagę, iak gdy spokojnie stoją, (VII. 19.)

Rozgrzanie powietrza i wiatry, sprawiają odmianną w ciężkomierzu.

## §. 25.

Náyczęstszym odmianom, i náywiększym ciężkomierz w tenczas podlega, kiedy obfite pary na powietrzokregu, albo się oddzielają, albo drobnieją. Jeżeli po czasie suchym, i pogodnym chmury następują, albo deszcze; ciężkomierz taką odmianę

Odmiana czasu wpływa w ciężkomierz.

pośpolicie opadaniem poprzedzą: jeśli zaś przeciwnie się zdarzą, w górę idzie. Z czego oczywiście znać, iż powietrze przez odłączenie pary lżejszém się staje, przez drobienie zaś cięższém, i że przeto bardzo wiele wiatrów od innych przyczyn pochodzi, a nie od samego tylko ciepła, lub zimna: iakośmy wyżej powiedzieli. Same burze po krajach cieplejszych, co zdają się z niektórych chmur wypadać, dowodliwą jest, że od nagłego iakiegoś, a wielkiego gromadzenia się, i oddzielania pary pochodzą. Ponieważ zaś takie od dzielania pary na pasie ziemi gorącym rzadziej bywać zwykły niż u nas; dowodliwą jest, że z téj przyczyny wysokość ciężkomięra po tamtych krajach nie tak się często odmięnia. Wreszcie, ponieważ wysokość ciężkomięra od tylu przyczyn zawisła; nigdy z nięj pewnie dóysdź nie można, iaki czas má nastąpić, chociaż, gdy ciężkomięrz w górę idzie, pogoda, gdy zaś opada, czas pochmurny pośpolicie następuie.

## §. 26.

Gęsto-  
mięrz.

Ciężkomięrz okazuie ciśnienie całego powietrzokręgu, często różné od iego ciężaru: gdyż ciała płynné w tenczas tylko całym swym ciężarém cisną; gdy są w równoważności. Drugie narzędzie wynalazł sławny Rayca Magdeburski *Otto Gerike* w roku 1661, które służy do poznawania odmian

odmian w ciężkości gatunkowey powietrza. To narzędzie Gęstomierzem (*Manometrum*) zowiemy. Jest kula zamknięta zewsząd należycie, i wewnątrz wydrożona, która się robi z cienkiéy blachy miedzianéy, i zawieszá na szalkách z osobliwizą łatwością ruszających się z kawalkiem ołowiu w równoważności. Ta kula, iako i waga, tylé ze swégo ciężáru tracá; ile dwie części powietrza od nich wypchnięte wáżą (18.) zaczém w kuli, iesli 10 razy więkzizá jest od wági; 10 razy téż więcéy ciężáru ubywá. Ggy tedy powietrzé około gęstomierza lżeysze się staie, niż było w czasie równoważności; toż samo jest, iak gdyby wága powiękzizyła się iedną, kula zaś 10 cząstkami: zaczém kula idzie na dól. Lecz gdy powietrzé więkzizéy nabywá ciężkości; w kuli uymnie się 10, a w wádze iedna tylko cząstka: zaczém wága przewážá. J tym sposobem przez gęstomierz poznaiemy odmiany, w gatunkowey ciężkości powietrza zdarzone, a poznaiemy tym oczywisciéy; im kula jest więkzizá względem wági: ale to w samém tylko powietrzu, które gęstomierz otáčá, a nie w tém, które jest wyzéy niego, albo nizéy. Nakoniec, potrzeba kulę zewsząd iak náylepiéy zamknąć, aby powietrzé w niéy cale bez odmiany zawfze zostáwało.





## R O Z D Z I A Ł X.

## O sile sprężystości w powietrzu.

## §. 1.

Ścisli-  
wość i sprę-  
żystość po-  
wietrza.

**P**Echérz wodą wcale nalany, potem zaś mocno tłoczony bez rozpuknięcia znacznie się ścisnąć nie może: lecz powietrzem napełniony, bądź przez nadęcie, bądź też, że pierwey fizykę związawizy przy ogniu go rozgrzewamy, żeby się nadał, (IX. 3.) w każdéj swéy części palcem łatwo ugięty byđź może, i w inny sposób bez zepfucia ściśniony. Jak prędko tylko ciśnienie ustaie, pęcherz znowu zupełnie do dawnego kształtu zaraz powraca: zaczęm powietrze tém się różni od wody, iż łatwo ściśnione byđź może, i tę własność jego zwać będziemy ścisliwość (*compressibilitas.*) Oprócz tego iefzcze, gdy ciśnienie ustaie, powietrze znowu tyleż miejsca zabiera, ile przed ściśnieniem zabierało, i tę własność sprężystością powietrza (*elasticitas*) nazywamy.

## §. 2.

Co iest si-  
ła spręży-  
stości.

Ścisnąwszy powietrze, cząstki jego iedné ku drugim bliżey przyśtępują: lecz potem gdy przestaiemy ciśnąć, siła sprężystości tylé

tyle je oddala, ile przedtem oddalone byly. Oprócz powietrza są też inne ciała, naprzykład ıtrony i powrózki z kizek, z jedwabiu, z konopi krecone, albo drót z iakiego kruzcu, które także rozciągają się i podłużają, a gdy przestaiemy je ciągnąć, zaraz same przez się znowu się skracają, i przeto także są sprężyste. W rzeczonych ciałach siła zewnętrzna powiększa odległości między ich cząstkami, potem zaś sprężystość też same odległości zmniejsza; przeto powszechnie mówiąc, sprężystość daie się nám poznać przez przywracanie odległości między cząstkami ciał w tymże samym razie, kiedy zewnętrzne przyczyny, które w rzeczonych odległościach odmiannę uczyniły, działać przestają.

## §. 3.

Siłę sprężystości w ciałach nietylko stać można poznac, iż mogą byc ściśkané, i rozciągane; ale też często i innymi sposobami. Szabla nakrzywiona odkakuie, i do kształtu dawnego sama przez się powraca, iak prędko ją naginać przestaiemy. Toż samo postrzegamy w trzcinie Hiszpańskiéy, w blasze stalowéy, w tabliczce z rogu, albo z floniowéy kości, i w deszczułkach z każdego prawie twardego drzewa. Gdyż naginaniem niektóre cząstki w ciałach trochę uchodzą, a nakoniec często i ze wżyszkim się rozrywają. Doświadczenie bowiem naucza, że ciała się

Iak poznaiemy, że ciała są sprężyste.

się łamią, jeżeli zbyt naginamy: cząstki tedy pocięte, skoro nagięcie ustaie, zaraz do pierwszych między sobą odległości powracają, i tym sposobem ciało do dawnego kształtu przychodzi. Stąd to jest, że skutek, o którym mówimy, nie tylko w ciałach prostych, ale i w pokrzywionych, iakie są n. p. sprężyny wężokręte ze stali w małych zegarkach, siłę sprężystości bez wątpienia okazują. Powfzechnie mówiąc, wszystkie ciała są sprężyste, które ciśnieniem, albo naciągnięciem odmieniony kształt swój, znowu sobie zaraz przywracają, skoro tylko zewnętrzna przyczyzna działać poprzeftaie.

## §. 4.

Inne znaki sprężystości.

Drugim znakiem sprężystości jest odskakiwanie ciał, gdy się zbiegają. Ze piłką, która daie się ściśnąć, i ściśnioną potem znowu się rozszerzą, a tém samém jest sprężystą, o ścianę uderzoną odskakuie; o tém wszyscy wiemy. Podobnym sposobem kulki ze stonowey kości zbiegając się odskakują. Ponieważ zaś to odskakiwanie, iak dowodliwo jest, stąd pochodzi, że wszystkie ciała, w mieyscu zetknięcia się z sobą, uderzeniem trochę się uginają, siła zaś sprężystości w tym razie przez działanié przeciwné daie się poznać, gdy iedné ciało od drugich odpychá; bez wątpienia to odskakiwanie zawsze jest pewnym znakiem sprężystości w ciałach.

§. 15.

## §. 5.

Przez té i tym podobné znaki docieczono, że bardzo wiele jest ciał około nas, które sprężystość mają, iako to: po większey części kruszce, i półkruszce, nąbardziéy zaś stál, niezmierna moc kamieni, i innych rzeczy kopalnych. Także sioniowá kość, róg, wszystkie niemal kości, i chrzątki ze zwierząt, iako téż drzewa i części twarde w roślinach. Nawet żywica, kléy, i inne cząstki płynné tak w zwierzętach, iako w roślinach, nieiaką sprężystość mają. Wiele się znajduje ciał, które bardzo trudno, owszém niektóre za ledwie trochę ściśnąć się daią. Powietrzé najwięcéy ściśnione byđź może. Włosa, pierze, piłka, i t. d. łatwo się ściśkają: przeciwnie szkła, kamienie, sioniowá kość, stál, i t. d. prawie ściśnione byđź nie mogą. Podobnież i woda. Dáwniey trzymano, że woda wszelkiemu ciśnieniu największy opór czyni, ani ściśnioná byđź nie może; ale za naszych czasów osobné doświadczenia pokazały, że się trochę ściśká, ale siłą bardzo wielką. Te samé iednak doświadczenia, oprócz bardzo wielu innych, dowodliwie przekonują nas o znaczney sprężystości w wodzie.

Niemal  
wszystkie  
ciała są  
sprężyste.

## §. 6.

Powietrzé jest doskonałe sprężyste: gdyż  
za ustaniem ciśnienia, zupełnie tyleż mie-  
scą

Różne sto-  
pnie sprę-  
żystości.

ca rozpościęrając się zabiera, ile przedtem ząymowało. Spreżytością do powietrza blisko przytępuie stał dobrą, szkło, łoniową kość, i inne ciała niemal zupełnie spreżyte, bo prawie zewszystkiem do dawnego kształtu powracają, skoro tylko przyczyzna, która w nich odmianę sparama, działając przestaje. Nie wszystkie są jednak takie ciała, o jakich mówiliśmy, owszem bardzo wiele znayduie się, co są niedoskonale spreżyte, jako nąywięcý drzew, które nagięte odkakują wprawdzie, i prostują się, ale jednak znaczna krzywość w nich pozostaie. W niektórych ciałach prawie żadney spreżytości nie postrzegamy, jakoto: w wilgotnym ilu, który można ściśnąć, nagiąć i rozciągnąć podług upodobania, nigdy jednak sam przez się do dawnego kształtu nie powróci.

## §. 7.

Jak mi  
bydz mie-  
rzoną spre-  
żytość po-  
wietrza.

Ze powietrze przynąymniey, ilu tego zmyśłami doswiadczyć możemy, iest doskonale spreżyte; przeto się spreżytości, za nąymnieyszem pociśnieniem, zaraz wywierac zaczyna. Jaśnie się to pokązuie, prócz innych dowodów, na pęcherzu nadętym, który choćby nąymniey pociśniony, zaraz znowu się podnosi i rozciąga. Jeżeli zaś palcém go cisnąć nie przestaiemy; oczywiście doświadczamy, jako mocuie się z palcém, czyni mu opór, i mieyscu przycisnienia, skoro tylko choć trochę zfolguiemy

my, zaraz się wyprężą. Zaczem siła, którą się powietrze rozszerza, gdy ciśnienie ustaie, jest samym odporem, póki trwa ciśnienie. Ponieważ niezawodne doświadczenia pokazują, iż powietrze, zaledwie rzecz podobną do wierzenia, iak bardzo skupiane być może; przeto koniecznym związkiem idzie, że w rzadkości swojej, którą ma, nieinaczej się utrzymuje, tylko sprężystością: a zatem i każde pociśnienie miernie, tąż samą siłą odpięra. Zaczem wielkość tego odporu naprzeciw miernemu ciśnieniu zawsze jest miarą sprężystości, tak dalece, że sprężystość tym jest większą; im mocniejszy odpór znaydujemy.

§. 8.

Kiedy pęcherz powietrza pełny, i związany rozgrzewamy; zawsze postrzeżemy, że się rozciąga, i odpór też palcowi, choć go iednakowo ciśniemy, znacznie większy czyni, niż przed rozgrzaniem czynił. Zaczem odpór powietrza w pęcherzu zamkniętego ciepłem się pomnaza, stąd znać, iż siła w powietrzu ciepłem zawsze jest większą, niż w zimnem, a równie gęstem. Nadto iesli pęcherz równie zagrzany trwa, i odpór jego tym większy jest, im mocniej go palcem ciśniemy, zaczem im mniej miejscą zamkniętemu powietrzu zostawujemy, to jest, im powietrze bardziey zgęszczamy. Czyli gdybyśmy wzięli dwa pęcherze powietrzem iednakowo rozgrzanem,

ale

Przez  
ciepło i  
zgęszczanie  
siła spręży-  
stości w po-  
wietrzu po-  
większa się.

ale niejednakowo gęstém napelnioné; pęcherz gęstszego powietrza pełny wszelkiemu ciśnieniu mocniéby się opierał. Przeważnie w powietrzu iednakowo rozgrzaném, siła sprężystości więkfszą jest w gęstszym, mnieyszą w rzadszém. Wszystkie tedy części powietrza, acz różne co do gęstości i co do rozgrzania, są doskonale sprężyste, bo wszystkie za ustaniem ciśnienia, natężając się znowu dawne miejsce wcale zabierają: atoli iednak w ciepleyszych częściach powietrza, także i w gęstszych bardziéj się sprężystość wydaie, niż w zimniéjszych, i w tych, które są rzadsze, gdyż równemu parciu więkfszy odpór czynią.

## §. 9.

Każdą  
cząstka po-  
wietrza  
niższego ta-  
ką siłą od-  
piera; iaką  
ciśnioną  
jest od słu-  
pa powie-  
trza nad nią  
będącego,

Każdą cząstka powietrza zewsząd od powietrzokręgu ciśnienie wytrzymaie, gdyż powietrze jest płynne, i ciężkie (IX. 6.) Tému zaś ciśnieniu równą siłą odpór daie, gdyż bardziéyby ciśnioną była, gdyby mniéy odpierała. Ponieważ tedy cały odpór rzezonéy cząstki siłą sprężystości miarkować należy (7;) ta siła, którą się cząstka na wszystkie strony opiera, ciśnieniu od słupa powietrza nad nią będącego, wcale równą być musi. To podanie bardzo wielkiéy jest wagi, i pełné wniosków rozważania nader godnych, które dokładnie nam pokazują owę wielką różnicę między powietrzem, i wodą, która stąd wynika, iż w powietrzu z siłą sprężystości razem zna-  
czną

czna łączy się ściśliwość, woda zaś ledwie trochę stłoczona byź może.

## §. 10.

Pierwszym skutkiem namiénionego ciśnienia jest gęstość powietrzokręgu, coraż większą bliżej powierzchni ziemi. Ze bowiem powietrzokręgu ciśnienie im niżéy, tym większe bywa; łatwo poznać, iż tam sprężystość jego w iednakowymże stofunku rośnie, a zatém i gęstość, i jeśli ciepło iak w gorze, tak i na dole jest iednakowe. Wprawdzie niższa część powietrza, u nás nawet, latém rzadźsza bywa, niż zimą, atoli iednak goracém podczas lata nigdy tak nie rzednieie, żeby gęstsza nie była od powietrza znacznie górnego. Jeśli bowiem na dole iakie naczynie powietrzem napełnione, bądź podczas zimy, bądź latém, iak náypilniey opatrzemy, i zewsząd zatkamy, toż potém na wyfoką górę wniefiemy, i tam przez nieiaki czas oziębioné, nakoniec otworzymy; widocznie się pokaże (zwłáŹceza jeśli dziurka w naczyniu niewielká:) że powietrze zamknięte z naczyniá uciekać będzie, i stąd poznać, iż powietrze w naczyniu więcéy má sprężystości, a zatém gdy równie jest rozgrzané, musi byź gęstsze od powietrza na gorze. Ciężkomierz takze w tymże samym czasie mniéy się podnosi na wierzchołkach gór, niż przy ziemi. Z opadaniá tegóž ciężkomierza, gdy z nim

wstę-

Gęstość  
powietrza.  
okręgu, im  
niżéy, tym  
większa  
jest.

wstępujemy na wierzchołki gór, można ich wysokość miarkować, co niżej pokazujemy. Ten skutek jest widocznym znakiem, że im wyższe są części powietrza, tym więcej sprężystości pomaha w nich ubywa. Jeśli bowiem Ciężko mierz ciśnienie całego słupa powietrza nad nim będącego nam pokazuje (§. 9.) to zaś ciśnienie zupełnie się równa sprężystości powietrza na dole ściśnionego, koniecznie bydl musi, iż Ciężko mierz razem pokazuje sprężystość tego powietrza, które nas otacza. Nie trzeba się tedy dziwować, że ludzie słabsi, na wierzchołkach gór bardzo wysokich, dla rozrzedzonego zbyt powietrza, i małej jego sprężystości, mdłościom i innym osłabieniom podpadali, lubo wielu takich jest, którzy rzeczony odmiany w powietrzkregu znacznie na sobie nie czują.

## §. II.

**Wielkość**  
ciśnienia na  
cząstki niż-  
sze powie-  
trza.

Powtóre każda część powietrza niższego, choćby też najmniejsza, jeśli sprężystość iey dla iakiey przyczyny szczególny nie stale się więkfsza, albo mnieysza, na wszelkie ciało, którego się dotyka, takie parcie sprężystością swoią wywierá; iakiehy wywierá cały słup powietrza nad nim będący. Parcie zaś takiego słupa jest bardzo znaczne, gdyż każda powierchnia od iednego cala stopy Paryzkiey takie ciśnienie wytrzymuje, iaki czyni słup żywego sżrebra około 28 calów wysoki (IX. 22.)

zaczem to ciśnienie równa się  $12\frac{3}{4}$  funtów Paryzkich, gdyż cal sześcienny Paryzki żywego srebra waży blisko  $7\frac{1}{4}$  uncyy Paryzkich. Ponieważ człowieka w porze średniego wzrostu, powierzchnia najmniej 12 stóp kwadratowych Paryzkich zawiera, oczywista jest rzecz, że człowiek od powietrzokręgu ciśniony bywa większą siłą, niż 22000 funtów Paryzkich (c.) Z tem wszystkiem niewiele powietrza, które się znajduje w ciele ludzkim, tak niezmierny siłę swoją sprężystością odpór daje, i zupełnie ją tępi. Powszecchnie mówiąc podobnemuż ciśnieniu wszystkie zwierzęta i rośliny podlegają, także naczynia wydrożone i zamknięte: gdyż szklana flaszka, acz bardzo cienka, wielkim ciśnieniem powietrza zewnętrznego nie kruszy się, ponieważ trochę powietrza, które ją napełnia, równą siłą ze środka odpięra. Siła tedy sprężystości dziwną ma własność, w trosze powietrza, które nas otacza, nieporównanie większą jest od ciężkości. Gdyż bulka powietrzna, szeroła na jeden cal

---

(c) Miasto funta Paryzkiego kładac Warszawski, znajdziemy, że 28 calów sześciennych stopy Paryzki żywego srebra waga  $10\frac{1}{2}$  funtów, gdyż jeden cal sześcienny Paryzki ma w sobie ciężaru blisko  $9\frac{2}{5}$  uncyy Warszawskich. Zaczem człowiek miernego wzrostu wytrzymać ciśnienie od powietrza prawie równe ciężarowi 28,590 funtów Warszawskich: (obacz w Artyk. na kar. 240.)

cał stopy Paryzkiéy, utrzymuie słupek żywego srebro równy szerokości, a wysokości blisko na 28 całów stopy Paryzkiéy, który waży  $12\frac{3}{4}$  funtów Paryzkich, a bynámniéy się tym ciężarém nie ściśká. Zaczém sprężyłość rzezonéy bulki równá się  $12\frac{3}{4}$  funtów Paryzkich, ciężkość zaś iéy iest wcale nieznaczná.

## §. 12.

Skutek  
powietrza,  
gdy się w  
naczyniá  
cieczą na-  
pełnione  
zakładnie,

Dlá téy przyczyny w przewracaniu rurek, i naczyn iákałowiek cieczą napełnionych, o których wyżéy mowiliśmy, (IX. 19. 20.) pilnie trzeba postrzegać, żeby powietrze w górę się zakradać nie mogło: gdyż iесли tam weydzie równą siłą cieczę przed będzie, iakby párk cały słup powietrza w górze będący. Bo niźsze powietrze iest ściśnione, i przeto na wżyfkié strony równą siłą, iaká ié ciśnie, rozszerzać się nie przestaie. Dlá tego z słazfzklannych, iakie są w pospolitém używaniu, żadnego trunku wylać nie można, iесли powietrze z boku nie wpadnie, i w górę cieczy nie zaydzie. Dlá tego ieszcze rurek, zwłászcza iесли z iednego końca są zamknięte, całych napełnić iákałowiek cieczą nie można, iесли powietrze zamknięte z boku nie będzie miało wolnego uścia, gdy się napełniaią. Jnaczyéy bowiem powietrze tam, i owdzie cieczą przerywá, albo się nad nią zbiera, i taki opór sprawiaie, że rurek

rurek ze wszytkiém napełnić żadną miarą nie można. Toż samo się przytrafia w rurkach, któremi wodę z iednego mieysca na drugie sprowadzamy, zwiłaszcza iesli nieprosto idą, ale się łączą pod kątami. Gdyż w tym ostatnim razie, tak mocno biegowi wód powietrzé przeszkádza; że ledwie trzydziestą część owéy wody płynie, któraby szła przez rury zupełnie odaliwszy opór powietrza.

## §. 13.

Potrzenie, iesli zaś iaką część powietrza niższego dla pewney przyczyny fzczeólnéy staie się mniej albo więcéy sprężytą; mniej też także, albo więcéy sprężytoscią swoią odpiérá, niż powietrzokrag ciężarem swoim cisnąć ią może. Mámy tego dowód z miedzianéy kuli, o której wyżej mowiliśmy (IX. 5;) w téy albowiem powietrzé stáwizy się sprężytizem przez ciepło, ciśnienie powietrzokregu naprzeciw otworowi rurki przezwycięża i wychodzi. Jesli zaś rozgrzanéy kuli rurkę dobrze zatkamy, a kula potém ostygnie; iawná iesť rzecz, iż w niéy powietrzé mniej má sprężytosci od powietrza zewnętrznego, które iesť gęstszé, a równie zimné (8.) Zaczém otworzywszy rurkę potrzeżemy, iż zewnętrzné powietrzé do kuli wpádać zacznie, bądźto otworém w górę, bądź na dół, albo wbok obróconá leży. Podobnymże sposobém powietrzé na dole w na-

Powietrzé w naczyniu zamkniętém czasem nie dopuszczá go napełnić cieczą.

czyniu zamkniętę, na wyfoką górę wnie-  
fionę, dawszy otwór z naczynia wychodzi  
(10.) ponieważ iest fprężyftsze od powie-  
trza górnego; zaczm na toż famo wychod-  
dzi, iakby część powietrza górnego ftała  
fię i geftła i fprężyftszą. Przeto niektó-  
rzy naczynie z fzyką bardzo fzczupłą w  
tęń fposób napełniaią wodą, albo iaką in-  
ną ciecżą, iż piérwéy ią rozgrzeią, potem  
zaś fzyką w zimnéy wodzie zanurzą.  
Gdyż fiła fprężyftości powietrza ciepłém  
w naczyniu rzedniejącego, które potem  
woda zapynia i oziębna, fłabzą fię ftaie;  
a zatém mnieyszą do odparcia powietrzo-  
kręgu. Zaczm powietrze zamkniętę wo-  
dzie wehodzący, którą całą tę moc wy-  
trzymie, oprzec fię nie może. Nadto,  
rzczone naczynie w inny fposób za-  
dwieby wodą napełnić można: gdyż po-  
wietrze dla małej w niem fzyki z boku  
wyścią, oparłoby fię napełnieniu.

## §. 14.

Nurki  
Kartezy-  
uiza.

Stąd łatwo poznać i wyrozumieć mo-  
żną ofobliwe rufzania fię ofobek fzklan-  
nych, które *nurkami* zowiemy (d) Są wy-  
drożone wewnątrz, od wydrożenia na  
wierzch mają dziureczkę bardzo fzczupłą,  
ciężkość ich gatunkową prawie iest równą  
ciężkości wody: ludzką im poftać daią po-  
fpoliciey. Wkładaią fię do naczynia fzklan-  
nego

(d) Niektórzy tych nurków zowią *diablami Karte-  
zyusza*, (*diaboli Cartesiani.*)

nego znaczney wyfokości, które má kftałt walca, i toż naczynie w górze zawiązane bywá pęchérzém. Jeśli palcém przyciskámy pęchérz; nurek na dno idzie; iesli ciśnąć przestaiemy, na wierzch wypływá: iesli palec tam i owdzie po pęchérzu wozdizimy, nurek wkoło się kręci, i niby skacze. Gdyż powietrze w nim odpiérá ciśnienie, które powietrzokrąg wywierá na pęchérz, i na wodę: lecz gdy toż ciśnienie przyłożeniem palca powiękfzone zostaię, zgóła oprzeć się nie może wchodzący wodzie przez dziurkę do środka, dla czego nurek staię się cięższym i na dno idzie. Tym czasém woda całą dziureczkę zewfyztkiém záymuie, i powietrze przez nią uciekać nie może, zaczm wewnątrz nurka gęstfzém się staię, i sprężytfzém: przeto gdy ciśnienie od palca uftaię, zaraz wodę znowu wypychá, a nurek w górę idzie. Porufzenia na bok tam i owdzię nurek nabywá przez rozszerzanie się ciśnienia pód wodzie. Dla tego bardzo łatwo tam i owdzie biegá, iesli pęchérz wfzędzie się z samá wodą ztyká. Jeśli zaś między pęchérzém i wodą iest powietrze, daleko mocnię przyciskać trzeba pęchérz, bo część ciśnienia całkowitego, w powietrzu, iako bardzo gętkiém ginie. Jeżeli w nurku dziurka iest nieco więkfzá za przyciśnieniem pęchérza opadá on wprawdzie na dno, lecz w górę nie wypływá: bo część powietrza za weyściem wody, z nurka tąż samá dziurką uchodzi. Toż samo się dzie-

ie, gdy naczydnie z wodą, w którym iest nurek, naprzód rozgrzeim, potem zaś na zimnie postawimy. Gdyż w takim razie przez ciepło część powietrza wypędzą się z nurka, i miesza z wodą, przez cofa sprężystości w refzie powietrza zmniejszoną ciśnienia powietrzokregu przeciężać nie zdolą.

## §. 15.

**Ssanie.**

Tu należy wiele dziwnych skutków, które z samego przyrodzenia rzeczy wypływają, acz pospolity lud ich nie uważa, przeto, że są codziennie. Tak między innymi, niemowlęta mleko są za pomocą sprężystości powietrza. Gdyż biorąc w usta pierś zewnętrznemu powietrzu do ust wchodzić nie dopuszczają: toż część wewnętrznego powietrza, gdy w siebie ciągną, refza stale się mniej sprężystą, a tém samem ciśnienie powietrzokregu sprawia, że mleko do ust niemowlęcia płynie. Podobnymże sposobem dzieie się oddychanie, przez które w pośród pierfi mieysce zewsząd błonkami otoczone róz się powiększą, drugiróz zmniejszą, iak iest wiadomo. Za każdym bowiem ściśnieniem się pierfi powietrze z nich wyparte przez usta i nozdrza wychodzi, i odpiera zewnętrzną, za każdym zaś rozfzerczeniem się powietrze wewnątrz rzednieie, i powietrzu zewnętrznemu oprzeć się nie może.

## §. 16.

## §. 16.

Jeżeli móździerz nie wielki, któryby ie-  
dnak do 10, albo do 20 funtów mógł wa-  
żyć, wywrócimy, i dno jego w tym razie  
do góry obrócone oblepiemy, toż w mafsie,  
którą oblepiamy, zrobiwſzy dołek, ſpiry-  
tufu winnego trochę w nim zapalimy, i  
nad płomięnięm rozgrzeiemy nakrywkę,  
nakſtałt kielicha zrobioną, a rozgrzaną  
nakryiemy rzeczony móździerz, i brzegi  
iego wkóło tak maſſą obwieziemy, iżby  
powietrze zewnętrzne pod nakrywkę  
weyſz nie mogło. Za oſtygnięnięm po-  
wietrza nakrywka do móździerza tak mo-  
cno przylgnie, iż ją podnoſząc, i móździerz  
podnoſimy. Różnica między ciſnięnięm po-  
wietrzokręgu, i odporem powietrza we-  
wnątrz nakrywki rozrzedzonego, ten ſku-  
tek ſprawuie. Podobnymże ſposobem bańki  
do ciała przyſtaią, i krw z niego cią-  
gną, gdyż rozgrzane wewnątrz ſtawiaią  
fię, a potem ziębniaią.

Bańki

## §. 17.

Wiele fię znayduie narzędziá i filni, któ-  
rych uſywanie od ſprężyſtoſci powietrza  
zależy, i z tego łatwo zrozumiane byđ  
może, coſmy wyżey powiedzieli: przyto-  
czymy tu niektóre bardzo poſpolite i zna-  
iome. *Miech* poſpolicie fię ſkłada z drzewa,  
i ze skóry, ſą też w nim pewne dziury i  
klapy, czyli drzwiczki. Rozszerzywſzy  
miech

Miech.

miech, powiększą się w nim miejsca wewnętrzne, a zatem powietrze rzadnieć zaczyna. Zaczem powietrze zewnętrzne odmyka klapy, a przez nie, i przez szybkę z przodu do miecha wpada. Potem znowu ściśnięty miech, powietrze się w nim zgęszcza, tak dalece, że klapy zamykając szybkę ucieka. Szybkę zatkawszy należyście, miech nawet wielką siłą ledwie ściśnąć można, gdyż ze środka powietrze uchodzić nie może, a zatem file ciśnący wielki odpór czyni.

### §. 18.

**Sikawka.** *Sikawka* jest drugim narzędziem, które dzieci nawet znają. Składa się z rurki, którą u dołu jest zamknięta, i tamże niewielką ma dziurkę, w górze zaś otwartą. W rurce jest ściepel ruchomy, którego koniec otwartość tejże rurki wcale napętnia, i dla tego wodą się macza, żeby powietrza zgoła nie przepuszczal, bo powietrze przez wodę przechodzić nie może. Gdy niższą część rurki w wodzie zanurzywszy, ściepel w górę ciągniemy, trochę powietrza między dnem rurki i ścieplem mając, więcej miejsca rozszerzą się, ani tam zewnętrzne powietrze weyść może, bo z obu stron jest przeszkoda. Zaczem woda parciem powietrzokrepu pocisniona, gdy rozrzedzone powietrze w rurce dostatecznie oprzeć się nie może; z dołu przez szczytą dziurkę do sikawki wchodzi, ani z niej  
nazad

nazad nie wypływają, chociaż koniec zanurzony z wody wyciągniemy: bo powietrzokrag prze naprzeciw dziurki, zgóry zaś rurka bębniem zamknieją (IX. 19,) lecz za popchnięciem ściepla woda szybko wytryfką.

## §. 19.

Pompa pospolitą (fig. 15,) bardzo wielkie ma podobieństwo do fikawki, ale wewnątrz jest z kłapami. Składa się z rury, która jednym końcem w wodzie zanurzona pionowo pospolicie stoi, ma w sobie nie ruchomy szpunt z kłapą, i dziurą na J, dla tego, iżby za opadnięciem kłapy, powietrze za szpunt od J, do AB iść nie mogło. Niższą część L ściepla ruchomego zewszyskiem otwartość rury napelnią, y zaymuie: także jest przedziurawioną, i ma podobną kłapę iak szpunt J. Obiedwie kłapy troche się tylko podnoszą, i zaś same przez się opadają, jeśli powietrze, albo woda w górę dalej nie odpiérą. Dáymy tedy, że bębenek L zrazu dotyka się szpunta J, (iakié ułożenie pompy jest náylepsze,) łatwo poznać, iż za podniesieniem ściepla w górę w części rury LJ prawie nie powietrza nie zostaje. Zaczem powietrze JB kłapę na J otwierá, i na miejscu LB rozszerzá się, woda zaś dla ciśnienia od powietrzokregu do rury wchodzić zaczyna, i póty idzie, póki ściepel w górę ciągniemy. Gdyż zewnętrzné powietrze, iako

gestfize

Pompa.

gęstsze i sprężystsze od powietrza L B, klapę na L tym czasem zamkniętą trzymá. Ale spuściwszy stępel, klapa na J ciśnieniem powietrza zamyká się, powietrze na J B razem z wodą podnieioną bez odmiany zostáie: lecz powietrze na L J coráz gęstsze klapę na L otwierá, i w górę ucieká. Podobnymże sposobem za każdym daléy stępla podniefieniem, powietrze niżej J coráz rzednicie, a woda bez przestanku bardziéy w górę idzie. Nakoniec między L J, owszém przez ciśnienie stępla nad L wychodzi. Gdy tedy w tym razie stępel znowu podnosimy; miejsce L J prawie zewszystkiém od powietrza się uwalniá: zaczém woda pociśnioná od powietrzokręgu przy A B, na nie bez przestánku idzie, byleby wyniesienie kłapy nad A B nie przechodziło 32, albo 34 stóp paryzkich (IX, 22.) Tym sposobem woda nad L wyniesioná, przez poboczną rurkę wypływa.

## §. 20.

Pompy  
powie-  
trzné.

Pompy nierównie dawniéy w używaniu były, nim powietrza ciężkość odkryto. Dowodliwo jest, iż tak pompy, iako i sikawki przypadkiem wynaleziono. Ze pompować wody nie można wyżej, iak blisko do 32 stóp Paryzkich, to ilé wiemy, pierwszy postrzegł nieiaki ogrodnik we Florencyi około R. 1640, który pytając się *Galeleusza*, sławného Matematyka Florénckiego, o przyczynę tego skutku, był powodem

dém iemu, i uczniowi iego *Torricellému* do czynienia różnych doświadczeń około ciężkości powietrzokręgu, i ta okoliczność sprowadziła, że *Torricelli* ciężkomierz wynalazł. Różną poznawczy prawdziwą przyczynę, dla której wody w pompach w górę idą, łatwo zrozumieć, że i powietrze podobnymże sposobem pompowane być może z naczyń zamkniętych. Niech będzie D iakie naczynie powietrza nie przebyte, czyli przez które powietrze nie przechodzi, do pompy przyprawione, i pełne powietrza, snadno poznać, iż powietrze w nim, i w części J B rury, przez pompowanie coraż rzednieje: gdyż za każdym śięplą na dół spuszczeniem, nieiaką część powietrza przez L wychodzi. Z téj przyczyny Fizycy pompę zwyczajną tak odmieniali, że stawała się przyzwoitszą i zdatniejszą do rozrzedzania w iakiem naczyniu powietrza. Pierwszy był *Otto Gerike*, Ráycy Magdeburcki, który rzeczóné narzędzie odmienił; i odmienioné pompę powietrzną (*Antlia pneumatica*) czyli powietrzociągami nazwał, i za pomocą téj filni różne doświadczenia, uwagi godné, podczas Seymu w Ratysbonie roku 1654 czynił: *Robert Boyle* w Anglii za przykładem Gerika poszedł, i iego wynalazek tamże rozgłosił. Ponieważ na tém miejscu o własnościach i używaniu powietrzociągu obszernie rozwodzić się nie można, gdzie indziej, co tu brakuie, dołożymy.

## §. 21.

Léwar,

Léwar także tu należy, narzędzie dobrze znané, którego do przelévania wina, albo innéj cieczy używamy. Składa się z rurki pospolicie pod kąt załamanej, iaką jest  $ACB$ , (*fig. 16.*) iedno ramię  $BC$  má dłuższe, drugie  $AC$  krótsze. Ramię krótsze końcem zanurzywfy w winie, albo w innéj cieczy, iesli przyłożonemi ufty do  $B$  powietrze wyciągniemy, léwar winem się napelni: które potem odiawfy ufta dziurą  $B$  bez przestánku płynie, póki koniec  $A$  w winie zanurzony zoftaie, byleby tylko wino płynąc z  $B$  w iakie naczynię, nie zebrało się do znaczney wysokości nad  $B$ . Łatwo bowiem zrozumieć, iż za wyciągnięciem powietrza z léwaru przez otwór  $B$ , wino się podnosi do  $C$ , i léwar napelniá: lecz i potem przez dłuższe ramię léwaru płynąc nie przestae: bo gdy cząstka  $C$ , która jest najwyżey, wstepnie na  $c$ , robi się mieysce próżne na  $Cc$ , i przeto wino z ramienia  $AC$  rzezoné mieysce napelniá, i w górę isdz musi dla ciśnienia od powietrzokręgu na  $DAE$ . Zaczem gdyby róg léwaru więcéy iak na 32, albo 34 stopy Paryzkie był wyniesiony nad  $AF$ ; natenczas napelniwfy go, wodaby przezeń nie płynęła. Podobnymże sposobem w przelévaniu innéj iakiey cieczy róg  $C$  léwaru tylko pewną wysokość mieć powinien: gdyż ciśnienie powietrzokręgu pewnemi iesť określone granicami (*IX. 22.*)

§. 22.

## §. 22.

Powietrze ciężkością i sprężystością swoją każdemu ciału w biegu opór czyni. Gdyż ciało zoltaiąc w biegu trochę ściska powietrze na przodzie, z tyłu zaś zoltaia miejscą próżną, na które blizkie powietrze wpada, i przez to samo rzednieie. Tym sposobem powstaie wiatr z obu stron ciała bieżącego, gdy powietrze zgęszczone na przodzie, płynie w tył, gdzie iest rzadźcie. Ponieważ zaś powietrze przed ciałem iest sprężystsze, bo gęstsze niż za ciałem, dla tego więcey mu oporu czyni z iednéy strony, niż z drugiey, zaczem bieg iego zmniejsza. Krótko mowiąc: powietrze podobnie tu zważać należy, iak uważaliśmy wodę względem ciał na niey w pewną stronę płynących (VII. 30.) Przeto w powietrzu tak iak i na wodzie te ciała łatwieyszy bieg mają, które z przodu i z tyłu są kliniaste, i widzimy, że taki kształt same ryby, i ptaństwo pospolicie ma w sobie.

Powietrze biegnie przeciw ciału z oporem.

## §. 23.

Jm zaś iakie ciało iest obźernieysze z przodu i z tyłu względem swoiey wielkości; tym bardziey bieg iego, iesli inne okolicności są równe, powietrze swym oporem zmniejsza. Szczupła deszczulka z iednakowey wysokości powolniey spada, niż drewniana kula. Pomnieyszym kulom bądź drewnianym, bądź kruzcowym, albo

Ciała mnieysze, w równych okolicnościach więcey ze swego biegu w powietrzu tra-

ca, niżeli  
większe.

bo jakimkolwiek, mocniej się powietrze opiera niż większym: bo mamy z Geometrii, że powierzchnie ciał podobnych, którym powietrze opór czyni, w ciałach większych są mniejsze względem swej brylowatości, niż w mniejszych (e.) już w wieku przeszłym doświadczył tey prawdy sławny Fizyk Włoski *Riccioli*, spuszczał on dwie kule z kredy, jedną od 8, drugą od 4 uncyy, razem z wysokiej wieży, i postrzegł iż większa zawsze piérwéy na ziemię upadała, niż mniejsza. Gdyż w większéy kuli wedwoie tylé było czastek, które iednakowo ciężac spadały, niż w mniejszéy, zaczém i bieg wedwoie większy. Gdyby tedy i powietrze wedwoie więcéy się opierało kuli większéy, obiedwie bez wątpienia kule w powietrzu z równąby prędkością spadały: gdyż większa wedwoieby większemu podlegała oporowi, niż mniejsza. Lecz gdy powierzchniom iednakowégó gatunku, powietrze opór czyni, według ich obfzerności mniejsza kula więcéy traci z swégo biegu niż połowé tego, co większa straciła, zaczém i powolniey spada.

§. 24.

- (c) Dla większego objaśnienia tey prawdy, niech będzie promień iednéy kuli od 2 calów, drugiey od 4. Powierzchnie tychże kul będą się miały do siebie, iak 4. 16, a brylowatości, iak 8. 64, (*Geom. cz. II, kar. 237 Tytuł 8.*) lecz 4 w 8 zawiera się razy 2, 16 zaś w 64, razy 4; więc powierzchnia kuli mniejszéy większa jest względem swoiey brylowatości, bo mniéy razy w niey się zawiera, niż powierzchnia kuli większéy.

## §. 24.

Piórko także po powietrzu wolniéj spada, niż kamień, i kula papierowa nie tak prędko leci, iak żelazna równéj wielkości. Dowodliwa jest rzecz, że się to dla tego dzieje, iż wszelkie ciało w powietrzu tym więcey z ciężaru swégo traci; im mnieyszą má ciężkość gatunkową (IX, 18.) Gdyż dla téy przyczyny, byleby inné okoliczności były zupełnie podobné, powolniéj spadać musi, bo ciężkością tylko swoją spada, a tém samém słabiej leci, że się ciężar jego zmniejsza. J w saméy rzeczy inné także doświadczenia, które niżej przywiedziemy, pokazują, że to ubywanie ciężaru w ciałach dla oporu powietrza jest prawdziwą przyczyną różnicy w prędkości ciał spadających, których gatunkową ciężkość jest nierówną, i że wszystkie zgoła ciała, z iednakowéy wysokości spadałyby z równą prędkością, gdyby na miejscu, przez które leca, nie było powietrza.

Ciało gatunkowo  
lżeyszé powolniéj w  
powietrzu  
spada, niż  
cięższe iednakowéy  
wielkości.

## §. 25.

Powietrze tedy wszelkiemu biegowi ciał w nim poruszonych opór czyni, i tenże bieg nieustannie zmniejsza, atoli iednak mocniéj się opiera ciałom prędzej bieżącym, niż powolniéj. Gdy szypko bieżymy, iawnie czuiemy iak powietrze nam się opiera, i w przeciwną stronę płynie.

Powietrze biegowi  
prędzemu mocniéj  
się opiera,  
niż wolniyszemu.

Gdyż

Gdyż im iakié ciało spieszniéy bieży; tym téż pospolicie i powietrze prędzéy około niego leci, a tém samém więcéy się bieg ciała tępi, bo musi wzruszać powietrze, zgęszczając je przed sobą, a za sobą rozrzedzając. To tedy zgęszczanie i rozrzedzanie powietrza pomnaża się z prędkością biegu, a za tém aż nader wielkie bywá, gdy w biegu prędkość jest zbyt wielká. Tak kula z więkzszego działá wystrzeloná, kruszy okna, około których blisko leci, bo zgęszcza potężnie i ścisłá powietrze. J z téy, między innemi przyczynami, piorun także ludzi często zabija, choć się ich nie dotyká.

## §. 26.

Laranie  
ptastwa.

Ptastwo téż, choć daleko cięższe od powietrza, zgęszczając je utrzymuje się w górze i lata. Widuiemy nawet, że wiatr porywa ciała, które nierównie więkzszą ciężkość gatunkową w sobie mają, niż powietrze. Ptak obiema skrzydłami bardzo szybko z ukosa w powietrze uderzá, i zgęszcza je pod sobą, a náybardziéy pod piérsiami: i tym sposobem wzruszenie powietrza, do lotu służące sparami, i ustawiczném a nader prędkiem machaniem skrzydeł trwałe czyni. Nadto, ponieważ pióra badzo są lekkie i szczupłe; gatunkową ciężkość ptaka rozpostarciem skrzydeł i piór znacznie się zmniejszá, obfzerna zaś powierchniá skrzydeł wiele pomaga do tego, że powietrze gęstszém się stáwizy  
bar.

bardziej go odpięra. Zaczem ptak tym łatwiej w górę podlatuje; że siła sprężystości w powietrzu, która go unosi, tym bardziej się pomnaża, im powietrze mocniej się zgęszcza.

## §. 27.

## Dźwięk

Gdy dopiero mówimy o porużeniach w powietrzu, nie jest rzecz zamilczć owo porużenie, godne uwagi, które ani pod oko, ani pod zmyśl dotykaniá nie podpada, ale słyszeć się daie. Albowiem każdemu łatwo poznać, że głos, czyli dźwięk na nieiakiem porużeniu zasądza się, bo żyłki w uchu naszym wzrusza, i drżenie w nich sprawiaie. Zaczem, albo to porużenie w powietrzu powstaie, i przez nie się rozchodzi, albo w innych cząstkach bardzo drobnych, po powietrzu rozprószonych: gdyż głos słyszmy na powietrzu, a między naszym uchem i ciałem brzmiącym powietrze jest wszędzie, i samo ucho niem się napełnia. Bardzo dowodliwą jest rzecz przez różne doświadczenia, że samo powietrze, a nieinne jakie czątki, do powstawania głosu i rozchodzenia się służą. Bo kiedy mówimy, śpiewamy, albo na fletach gramy, oczywiście poznaemy, że odmiany głosu zawisły od powietrza, które z ust wychodzi. Nadto, każde mocne i prędkie wzruszenie powietrza wydaie dźwięk. Tak wiatr czyni szmer, grom, i działa wydaie huk. Doświadczenia bardzo

dzo pewne, o których niżej wzmianka będzie, pokazują, że głos na powietrzu ustawicznie zwolna słabieje, a na koniec zewszystkiem ufaie. Po mieyscach zaś, gdzie nie ma powietrza, wcale się nie rozchodzi.

## §. 28.

Różnica  
między gło-  
sém i to-  
nám.

Zaczém dowodná i pewná jest rzecz, iż każdy głos i ton, który się na powietrzu flyzeć daie, od osobliwego iakięgoś wzruszenia cząstek powietrznych zawist, które to wzruszenie aż do ucha naszego dochodzi. Chociaż głos razem z toném flyzimy; atoli iednak nie zaiedno to oboie poczytamy: gdyż ton má w sobie nieiakie stałe podnieśnienie, albo zniżenie głosu, czego w samym głosie nie zważamy. Tak głos, iako i ton często się zasądza na iakimśi porużeniu nieznaczném, byle tylko cząstki powietrza bardzo prędko się wstrzęsały. Tak brząca strona z obu końców przywiązana, i napięta drga, ale bardzo nieznacznie, i tak nader prędko, że zosobna każde iędy drgnienie rozeznané wcale bydz nie może. Podobnym sposobém cząstki dzwonu brzącego, i powizechnie wlyzstkie ciała sprężyste, gdy w nie uderzamy, trzęsą się, ale razem brzmienie i dźwięk wydaia. Ze tedy i powietrze jest sprężyste, nieiaką część iego podobnież się, bez wątpienia, wzruszac się może i przyległému powietrzu dały tegóz wzruszenia udzielać. Zaczém doświadczenie nau-  
czą,

czą, iż głos, albo brzmienie pospolicie od powietrza, lub od innych ciał sprężytych pochodzi.

## §. 29.

Ale, czylito głos powstaie z porużenia powietrza, czyli innych iakich cząstek, zawsze jednak, gdy go na powietrzu słyszimy, przez nie na wszystkie się strony rozchodzi. Między dowodami tę prawdę stwierdzającami, o którychśmy wyżej wzmiankę uczynili, ten jeszcze kładziemy, że głos znacznie powolniey się rozchodzi naprzeciw wiatru, prędzey zaś z wiatrem. Gdyż ten ieden dowód niewątpliwie okazuje, że iak wiatry są wzruszeniem powietrza, tak głos, czyli dźwięk przez powietrze się rozchodzi. Dla poznania prędkości, z którą się głos rozchodzi, Fizycy użyli przywiekszych dział woennych, z których strzelano na miejscach otwartych, i w odległości znaczney, doskonale wymierzoney: postrzegano na zegarze Astronomicznym, wiele czasu upłynęło między wyżrzeniem światła i dōysciem huk. Ze bowiem światło daleko prędzey się rozchodzi, niż głos, i bardzo wielkie odległości w nader krotkim czasie przebiegá; przy wystrzeleniu z dział światło z zapalonego prochu w wielkich odległościach daleko prędzey do oka zawsze przychodzi, niż huk wystrzelenia słyszeć się daie. Podobnymże sposobem, iesli na fzerokiey rzecce, albo na morzu opodal od nás biá p

Głos  
przez po-  
wietrze się  
ro zchodz.

le, zawsze pierwéy widzimy uderzenie bąbą w pal, niż puk słyszemy. Naofiatek wielkiéy potrzeba pilności i ostrożności w postrzeganiu prędkości głosu. Należy zwązać, iakié jest powietrze, i iaki wiatr, toż samo doświadczénie kilka razy powtórzyć, zegaru doświadczyc, odległość między okiem i ciałem brumiącym iak náydoskonaley wymierzyć: ta zaś im więkzszą, tym będzie dokładniéy wszystko zrobioné. Gdyż im daléy iestéśmy od ciała brumiącego, tym lepiéy: iesli inné okoliczności są zupełnie podobné, poznać możemy, ile mieycá głos w każdéy 1" przebiega.

## §. 30.

Doświad-  
czenia o  
prędkości  
głosu,

Ponieważ postrzegania około prędkości głosu czynioné nie wszystkie są dokładné, i dla tego téż znacznie się między sobą różnią; przywiedziemy tu niektóre tylko náy-  
pewniejsze. We Francyi doświadczono, że głos w każdéy 1", gdy powietrze było spokojné, 1039 stóp Paryzkich ubiegał. Doświadczénia w téy mierze czyniono niedaleko Paryża Roku 1738, náywiękzszą odległość była, któręy użyto 14636 sążni, a té głos przebiegł w  $84\frac{1}{2}$ ", iako się pokazało, biorąc srodek między czafami w różnych postrzeganiach upłynionémi. W roku 1739 w Prowancyi biorąc więkzszą odległość, to iest: 22572 sążni Paryzkich w czafie spokojnégo powietrza, doświadczano prędkości głosu, i znaleziono 130", a  
tém

tém samém głos w 1" ubiegął 1041 fóp Paryzkich. Wiatr mierny, w tę stronę, w którą się głos rozchodził, wiejący, tak prędkość głosu pomnożył, iż 1098 fóp Paryzkich w 1", albo 14636 sążni w 80" tenże głos przebiegał. Podobnie inni Postrzegacze doświadczyli, iż prędkość głosu z wiatrem powiększała się, naprzeciw zaś wiatru mnieyła się sławała. Powfzechnie mówiąc, głos zawsze i wszędzie w dwoistym czasie, dwoiste miejsce, w troistym, troiste i t. d. przebiega. Słowem, rozchodzenie się jego jest wcale iednostayné, tak dalece, że miejsce przebieżone, zawsze jest w stosunku z czasem, przez który bieg trwa.

## §. 31.

Doświadczone także, iż dźwięk słaby od uderzenia młotkiem, albo huk działa pomnieyższego, równie prędko się rozchodzi, iak huk mocnieyższy działa wielkiego, i że głos cieniutki takąż ma prędkość, iako i gruby. Twierdzi wprawdzie Mairan, że podług jego doświadczeń, cieniutki głos pomnieyższego dzwonu trochę ma prędkość większą, niż ogromnieyższy w więkzym dzwonie: ale to jest rzecz niepewna, i bardzo wielkiego dowodzenia ieszcze potrzebuie. Głos się natęża przez zgęszczenie powietrza. Postrzeżono naokoło gór bardzo wyfokich, iż głos rozmawiających daleko łatwiej słyszany bydź może z góry

Rzeczygo-  
dne uwagi  
okolo roz-  
chodzenia  
się głosu.

na dole, niż z dołu na górze. Jle dotąd postrzedz można było za odmianą wyfokosci Ciężkomięra, gdy powietrze bądź pogodné, bądź mgliste bywá; prędkość głoſu nie odmięnia ſię. Nawet różnica, która od ciepła, zimna zawiſła, bardzo niewielká ieſt, i ledwie ją znać, chyba, że długi czas upłynie, z noſząc n. p. poſtrzegania zimowé z letnémi. Tak *Bankoni* doſwiadczył niedaleko Bononii, że prędkość głoſu latém w czafie náygorętzym, do prędkoſci w zimie tak ſię miała, iak  $78\frac{1}{2}$  76, (f.) wrefcie głoſ od ciał brzmiących na wſzytkié ſtrony ſię rozchodzi, i czyni niby kulę, którey ſrzodek ciało brzmiące zajmuie. Zaczém coraż bardziéy ſłabieie, im daley ſię rozchodzi, aż nakoniec w pewnéy odległoſci zgoła ſyſzany bydź nie może: taká odległoſć poſpolicie niezbyt wielká bywáć zwykła. Atoli iednak ſtrzelanie z dział wielkich w ſpokoyném powietrzu, czasem daley, niż o 20 mil polſkich ſyſzeć ſię daie. Tak ſwiadczy *Gottsched*, że podczas obłęzenia Gdańska w roku 1734, huk ſtrzelania w Lrólewcu ſyſzano. Między temi zaś mieyſcami ieſt odległoſć blisko na 20 mil. (*Obacz przetłumaczenie na ięzyk Niemiecki po czątków Fizyki Muſshenbroeka przez Gottscheda wydane w przypisku do §. 1150, na kar. 669.*) §. 32.

(f) Ciepłomierz *Reaumura*, o którym niżej mówie będziemy, podczas doſwiadczeń latém czynionych był na 28 ſtopniu nad punktem wody marznącáy, zima zaś na  $1\frac{1}{5}$  niżej tegoż punktu.

## §. 32.

Wiadomość o prędkości głosu w wielu okolicznościach użyta być może. Według niej na morzu odległość iakiego okrętu miarkować można, jeśli na nim po wystrzeleniu z działa, między widzeniem światła i załyszeniem huk, czasu pitnie dofirzeżemy. Podobnymże sposobem zmiarkować można odległość iakiej chmury piorunującey, z czasu, który upływa między błyskawicą, i grzmotem piorunu. Gdyż im ten czas iest dłuższy; tym chmura iest dalszą. Podróżni co dwie godziny prawie 28000 stóp Paryzkich uchodzić zwykli. Jeżeli tedy między błyskawicą piorunu i grzmotem upływa czasu 27"; odległość chmury iest taką, iaką podróżni we dwóch godzinach przebywają, jeśli 20", iaką w półtorej godziny, jeśli 13", iaką w godzinie, jeżeli 7", iaką w półgodzinie, i t. d.

Pożytek poznania prędkości, z którą się głos unosi.

## §. 33.

Nie przez samo powietrze głos się rozchodzi, ale bardzo wiele innych ciał sprężystych, co ku temuż skutkowi służyć mogą. Ponieważ doświadczenie nauczą, iż nurkowie na dnie morza slyszą głosy nad wodą w powietrzu wydane. Podobnymże sposobem, gdy dzwonimy głęboko w wodzie, głos wyraźnie nad wodą slyścić się daie. Owfzem zdaie się, że głos często tęższy bywa, gdy do nas nie przez powietrze,

Ciała sprężyste niosą głos.

trze; ale przez inne ciała dochodzi. Przyłożywszy ucho do jednego końca iakięj balki, jeśli po drugim igłą drapiemy, to drapanie bardzo wyraźnie słyżec można. Gdy iakię miażd w obleżeniu opodał, dokąd żaden huk przez powietrze nie dochodzi, firzelanie z dział można wyraźnie słyżec, przyłożywszy ucho do ziemi, albo do głębokiego dołu wszedłszy. Z czego poznać można, iż głoły przez ziemię moneię się rozchoda, niż przez powietrze. Sławny Fizyk Francuzki *Nollet*, sam się zanurzał w rzęce Sekwanie, i pilnie słuchał głołów w tenczas, gdy mu woda głowę zewszyskięm zaięta. Każy głoł nad wodą na powietrzu wydany mógł rozeznawać, owżem i każe słowo zrozumieć, chociaż natężenie głołu zdawało mu się bydyż mneyże w wodzie, niż na powietrzu. Nie można tedy wąpić, że bardzo wiele iest ciał, które równie są zdadne do przenoszenia głołów, iak i powietrze.

## §. 34.

Rzecz iest bardzo dowodliwą, iż głoł tak, iako i światło wprost się tylko rozchodzą. Ponieważ przez użyczenie głołu tak pospolicie dochodzimy na którym miejscu zostaie ciało; iak okiem za pomocą światła widzimy. Ze zaś słowa mowiącego słyżymy; nawet gdy z zamuru, albo z zawału, albo z zainney tym podobney rzeczy, do nas mówi, to nie iest dowodem,

Głoł  
przez samę  
linię proste  
rozchodzą  
się.

dém, iakoby głos krzywą drogą, miłaiąc zawadę, górą, do ucha naszego dochodził, ale przeto tak się dzieie, iż przez wżyfikié prawie ciała głos przechodzi, a tém faném względem niego są niby przezroczytłé. Gdyż iako można widzieć człowieka nawet przez szkła, tak też głos iego slyszec przez mur, albo przez inną rzecz podobną, chociaż zawżse w takiéy okolicności głos słabzym się staie.

## §. 35.

Dłá téy także przyczyny głos odbiia się od wielu ciał, i w téy mierze má podobieństwo do światła: co niebawiac obaczymy. Przez to zaś odbiianie się, ieśli ieść znaczne, i wyraźne, sprawuie się odgłos (*echo*.) który naywiększy bywa przy wysokich murach. Czasem odgłos powtórza ciągiem wiele słów wyraźnie, i po kilka razy. Ponieważ tedy ciała twarde głos pospolicie znacznie odbiiają; łatwo zrozumieć, iż przez trąby blaszané dokazać można, aby słowa, przyłożywży usta do iednego końca trąby; wymówioné, w wielkiéy odległości wyraźnie slyszané byđż mogły, gdyż w takich trąbach głosy utrzymuą się, i różnemi sposobami odbiiają, w wolném zaś powietrzu na wżyfikié się strony rozchodzą. Podobnymże sposobem przez trąby sprężyste, z iednego końca nakształt léyku obzérné, głosy po powietrzu idące zbierać, i w drugim końcu fczupleyżym

nate-

Odgłos i  
trąby Sten  
toreyskie.

natężyć można. Stąd poznaiemy używanie trąby *Stentoreyskiej*, i trąby *ufzney*. Sama nawet część powierzchowna ucha, jest nakształt trąby *ufzney*.

## R O Z D Z I A Ł XI.

### O świetle.

#### §. I.

Światło  
słoneczne  
przez pro-  
ste linie się  
rozchodzi.

Słońce promieniami swými ziemię oświeca, i, zagrzewa: zaczęm promienie słoneczne ku ziemi idą, a idą prosto, chyba że iaką przyczyna zewnętrzna z prostej drogi na bok je zwraca. To oczywiście postrzegamy w izbach, do których światło od słońca wchodzi, a náybardziej kiedy dymu, albo kurzu są pełne, w ten czas albowiem każdy widzi, że promienie słoneczne w prostej linii idą.

#### §. 2.

Światło  
słoneczne  
odbił się  
od zwier-  
ciadła.

Okna w iakięj izbie, na którą słońce biele, w ten sposób zaśloniwszy, iżby światło przez jednę tylko szczupłą dziurkę C, (*fig: 17,*) wchodzić mogło, postrzeżemy, że wpadający promień słoneczny CD, nie tylko całe prosto idzie, ale też zwierciadłem płaskim EF przeięty do DG tak się odbi-

odbiia, że obadwa promienie  $CD$  i  $DG$  zostaia na jedney płaszczyźnie dó zwiérciadła prostopadłey, i kąt  $CDE$  promienia wpadaiącego równym się staie kątowi  $GDF$  promienia odbitego, tak właśnie, iak i piłka, gdy ia uderzamy pod iakiem kątem w twardą tablicę, pod równymże kątem od tablicy odskakuie. Zaczem promienie słoneczne zwiérciadłami płaskiemi mogą bydź zwracane na mieysca, kedy światło słoneczne nie dochodzi: o czem samé dzieci dobrze wiedzą, gdy dla rozrywki przez zwiérciadła światło w różne strony naprowadzaią.

## §. 3.

June także ciała świecące, toż samo sprawią, co i słońce. Lampa ciemną izbę na wszystkie strony oświeca. Jeśli jednak ciało nieprzeźroczyście znayduie się na linii prostej między lampą i punktem, do którego światło idzie; tenże punkt nie będzie oświecony. Z czego iawnie się pokazuje, że światło, które izbę napemnia, od lampy pochodzi, i na wszystkie strony przez linie proste idzie. Lampę widzimy, gdy światło do oczu naszych w ten sposób dochodzi, iż promienie od nięj rzucone srzodkiem dziurki w oku, która się źrenicą nazywá, prosto wpadaią. Z czego znać, że lampę widzimy przez samo światło, które do oka wpadá. Ze zaś oko na  $G$  będąc lampę na  $C$  postawioną we zwiérciedle  $E F$  zawsze postrzegá; znać, iż światło

Światło  
innych ciał  
świecących  
podobne  
jest światłu  
słonecznemu.

to pochodni tym samym sposobem, iak i słońeczne odbiia się, a zatem iest mu wcale podobné.

## §. 4.

Ciała ciemne.

Samé ciała ciemné, których nie widzimy, chyba że są skądinąd oświecone, wtedy światło około siebie rzucają, gdy są oświecone. Bo w zwierciadłach tak ciała ciemnych, iako i świecących obrazy się nam ukazują. Niech będzie C punkt drzewa, albo innego ciała ciemnego, oko na G położone rzeczony punkt wcale podobnym sposobem, i na témże miejscu w zwierciadle płaskim E F widzi, iak gdyby ten punkt świecił. Zaczem i od części ciał ciemnych promienie światła idą, które nakształt słońecznych od zwierciadła się odbiiają. Gdy nad wodą spokoyną, której powierzchnia iest oświecona, wtén sposób naprzeciw słońca stoimy, że linie proste od oka, i od słońca do iednego punktu wody idące na płaszczynie prostopadłe do wodney powierzchni, czynią kąty równe z tąż powierzchnią obraz słońca w wodzie widzimy: gdyż powierzchnia wody iest prawie płaska, i gładka; zaczem promienie słońeczne nakształt zwierciadła płaskiego odbiia. Podobnymże sposobem i drzew, domostw, gór i innych ciał obrazy w wodzie widzieć się daia. Zaczem od tych ciał światło idzie, które woda, tak, iak promienie słońeczne ku oczóm naszym odbiia,

biała, a przez to sprawia, że same ciała ciemne staiają się nam widzialnemi.

## §. 5.

Zaczem i ciała ciemne nieinaczey widzimy, iak tylko przez swiatlo, które od nich do oka naszego przychodzi. Ze zaś wszelkie swiatlo idzie przez same linie proste; żadnego punktu bądź w ciele świecącym, bądź w ciemnym widzieć nie możemy, iesli między niem i okiem znajduie się ciało nieprzeźroczytne. Bardzo iasnie poznać można, że nawet od ciał ciemnych, które widzimy w samej rzeczy swiatlo do oczu naszych wpada, wziawszy oko wołowe, albo innego z większych zwierząt i zdartszy część błonki grubszey, która ztytu oko otacza, tym sposobem zostanie błonka wewnętrzna, nader cienka. Czego łatwo dokazać można w zimie na oku zmarzłem. Gdyż oko tak przygotowane nastawiwszy naprzeciw ciał świecących, albo ciemnych, które iednak są należycie oświecone, zawsze uyrzemy równie pierwsze, iako i drugie bardzo wyraźnie w niem odmalowane: co oczywistym jest dowodem, że ciała bądź świecące, bądź ciemne rzucaią promienie do oka, ku nim obróconego.

Obrazy  
rzeczy w o-  
czach.

## §. 6.

Przez każdą dziurkę, bytż náymniej- Drobność  
szą, i iak nacyńszey igielki klóciem zro- i prędkość  
bioną

światła bar-  
dzo wielką.

bioną, bardzo wiele rzeczy widzieć można, z czego się pokazuje dziwną, i prawie niepojętą w cząstkach światła drobność. Któż albowiem temu przeczyć będzie, że niezliczone promyki ową dziurką przechodzą, i bez żadnego pomieszczenia, tyfiacznemi sposobami się przecinają? Prędkość także światła jest nadzwyczajną: gdyż dwa dobre i zgodne zegary, o mile, albo i daley ieden od drugiego postawiwszy, gdy przy iednym z powiekszonego działu wystrzelimy, przy drugim daie się widzieć światło z prochu zapalonego w tężże samej prawie chwili, której strzelono: z czego iawną jest rzecz, iż światło przez iedną milę, owszem i daley, w krótszym czasie chwili idzie, niż dostrzedz można.

### §. 7.

Czucie  
oka.

Ponieważ tedy światło tak niewymówną ma prędkość; więc wpadając do oka, uderza w części jego wewnętrzne, w których malują się rzeczy zewnętrzne. Nie czulibyśmy tego uderzenia dla zbytceznego w cząstkach światła szczupłości, gdyby oko nasze mnięj czułe było: lecz, że wewnętrzne jego uderzenie jest bardzo subtelne, przeto uderzenie od światła czuiemy, tak właśnie, iako i slyfzimy, gdy cząstki powietrza wzruszonego w zakręty ucha uderzają. Poruszenie sprawione od światła w oku czasem tak gwałtowne bydz może; że oko obrazi; co się wtenczas zdarza,

rzá, kiedy promienie są zbyt zgęszczone, i wiele ich do oka wpadá. Między innemi rzeczami światłemi słońce to w szczególności sprawuje, którego światło, iak wiadomo, jest bardzo mocne i gęste. Dla téj przyczyny na słońce gołym okiem popolicie patrzeć nie można bez niejakiego bólu, owszém bez niebezpieczeństwa ślepoty. Gdyż światło na części oka czułe i subtelne w znaczney obfitości, z wielką mocą pádá, i razi je: przeciwnie zaś światło od innych ciał zwłaszcza ciemnych, oku bynajmniéj nie szkodzi, bo od słońceznego daleko słabsze jest.

## §. 8.

Promyki światła żadney zgoła znaczney nie mają grubości, ale tak właśnie uważane byđż mogą, iak linie Matematyczne. Zaczém przez Geometrią bardzo wiele własności światła, i widzenia, iasnie wyłożyć można. Nauczá nás tego owa bardzo użyteczná, a nader miła umiejętność, *Optyka* zwaná. Częścią téj umiejętności jest *Katoptryka*, ktorá zwierciadła i obrazy w nich opisuje. Gdyż bez znacznego błędu, nietylko wszelkie promienie światła za linie proste, ale też same zwierciadła, od których się odbijają, za powierzchni Geometryczne brać można. Ponieważ konieczne trzeba, aby zwierciadła gładkie były, i znaczney chropowatości nie miały. Nawet każde prawie ciało za wygładze-

Obrazy  
rzeczy od  
zwierciadeł  
pochodzą-  
cé.

dzieniem, i wypolerowaniem swęy powierzchni odmienia się w zwierciadło. Dámy tedy, iż z iakiego punktu C (fig. 18.) iakikolwiek promień światła C D pada na zwierciadło płaskie E F, którego powierzchnia niech będzie przeciągnioná, i jeśli tego potrzeba, podług upodobania ku punktowi J, na którym linia z punktu C, do powierzchni zwierciadła prostopadła, przez nią przechodzi, a promień C D odbiia się na D G, w tén sposób, że D G zawsze leży na płaszczyźnie teyże samęy, co C J, kąt zaś  $G D F = C D E$ , (2.) Przeciagnąwszy tedy linie C J, G D do punktu zbieżenia się na H, będzie  $G D F = E D H = C D E$ . Ze tedy w trójkątach C J D, H J D, na J są kąty proste, więc kąty także przy C, i H równe bydź muszą, a zatem rzezoné trójkąty przytáią do siebie, *Geom. Czę. 1. kar. 38.* przeto  $J H = J C$ , ponieważ zaś prostopadła C H wszystkim promieniom z gruntu C idącym, iest spólná; stąd następuje, że wszystkie także promienie od zwierciadła odbiiają się w tén sposób, iakby wychodziły z punktu H, który tyleż iest odległy za zwierciadłem, ile punkt C przed zwierciadłem. Podobnymże sposobem znayduie się miejsce obrazu na infzy iakikolwiek punkt widzialny c, poprowadziwszy linią prostą C H z punktu c do zwierciadła prostopadła, któraby przecinała zwierciadło na i. Gdyż zrobiwszy  $i h = i c$ , h iest obrazem punktu c. Ale że  $H h = C c$ , bo w trójkątach D C c, D H h,

D H h, boki D C, D H, i D c, D h razem z kątami zawartemi C D c, H D h są równe. Zaczem każde dwa punkta w obrazie taką mają odległość, iaką i punkta w przedmiocie, który jest przed zwierciadłem. Stąd też pokaznie się, że w zwierciadłach płaskich iednakowey wielkości są obrazy, iako i rzeczy. Lecz że obraz każdego punktu tak daleko się za zwierciadłem pokaznie iak cząstka w przedmiocie jest odległa od zwierciadła: zdarza się między innemi okolicznościami, i ta, że drzewa i domy nad wodami stojące, w nich na wywrót się pokazują. Krom tego wielą zwierciadłami płaskimi rozmnożyć można obraz iedney rzeczy: gdyż każde zwierciadło odbiia światło od drugich zwierciadła idące, takim sposobem, iakimby odbiiało, gdyby promienie szły w samey rzeczy od iakiego przedmiotu, któryby leżał za zwierciadłem.

## §. 9.

Lampa, gdy inne okoliczności są zupełnie podobne, w odległościach równych na wszystkie strony równie przyświeca. Podobnymże sposobem i ciała ciemne, iesli inne okoliczności iednakowe, ze wszystkich stron w odległościach iednakowych z równą wyraźnością widzimy. Z czego się pokaznie, że światło około każdego punktu widzialnego, bądź ten jest świecący, bądź oświecony, na wszystkie strony równo

Swiatło na  
wszystkie  
strony równie się  
rozchodzi,

wno się rozchodzi. Dámy tedy, że około takiego punktu, iako około środka idzie powierzchnia kulista, łatwo poznać, że wszędzie na równe części téj powierzchni światło w iednakowéj obfitości pádá, to jest, iż rzeczony punkt całą powierzchnią wszędzie oświeca zarówno, gdyż wszędzie iednakową má od niéy odległość.

## §. 10.

Swiatła ubywá na-  
ódwrot  
w sfunktu  
dwumno-  
żnym odle-  
głości.

Każde ciało tym gęstzé jest, im bardziéy się ściłká, tak dalece, że gęstość iego jest w odwrotnym sfunktu mieysca, na którém jest ograniczone. Tak każdá część powietrza wedwoie gęstzá jest, iesli ściśnioné wedwoie mniej mieysca zabiera. Stąd się pokazuje, że światło tym bardziéy rzednieie, im daley od punktu świecącego odchodzi: gdyż promienie iego, niyb promienie iakiéy kuli rozchodzą się. Jakoż wzięwszy około takiego punktu, iakby około spólnego środka dwie iakiekolwiek odległości, i podług nich zatoczywszy dwie powierzchnie kuliste, iayná jest rzecz, że obiedwie té powierzchnie przeymują całé światło, które od rzeczonego punktu na wszystkie strony się rozchodzi. Zaczém na obiedwie iednakowá obfitość światła pádá. Ale że światło tak po iednéy, iako i po drugiéy iednostaynie się rozchodzi; oznac trzeba, że tym gęstzé na mnieyszą powierzchnią pádá, im więkzá jest różnica między obiema powierzchniami. Ze tedy

tedy powierzchnie kul tak się mają do siebie, iak kwadraty średnie (Geom: Część II. Kar: 237, Twier: 8;) przeto iawną jest rzecz, że gęstość światła, które od iakiegokolwiek punktu widzialnego idzie, powszechnie mówiąc, zawsze jest w iednakowym stosunku kwadratów odległości, to jest, w odległości dwa razy większey  $\frac{1}{4}$ , w odległości trzy razy większey  $\frac{1}{9}$ , i t. d. tę gęstości zostaje, która w pierwszey odległości na początku była.

### §. II.

Lecz takie twierdzenie koniecznie nie-  
iaki warunek mieć powinno, żeby zupeł-  
nie prawdziwe było, ten zaś jest, iżby ja-  
ką przyczyną zewnętrzną i obcą nie osłabia-  
ła światła, gdy się na wszystkie strony roz-  
chodzi. Wystawmy albowiem w myśli,  
iakby między punktem świecącym, i owe-  
mi dwoma powierzchniami kulistemi  
były iakie cząstki nie zewszystkiem prze-  
źrzoczyste, któreby część światła prze-  
ymowały, łatwo poznać, że nie może  
paść to całe światło na dalszą powierz-  
chnią, które na bliższą pada, gdyż owe  
cząstki w pośrodku będące część światła  
przeymują. W tym tedy razie gęstość świa-  
tła bardziey się zmniejsza, niż kwadratów  
odległości przybywa. Zadné ciało z tych,  
które nam są znaiome, nie jest doskonale  
przeźrzoczyste. Samo powietrze czasem  
się cmi, i znaczną część swojej przeźro-

Swiatło  
się zmniey-  
sza prze-  
chodząc  
przez po-  
wietrze.

Q

czy.

czystości traci, a choć nąypogodniejsze, światłu przeszkodę czyni. Gdyż w czasie pięknym i pogodnym, z wierzchołków gór bardzo wyłokich w nocy gwiazdy wyraźniej widzimy, niż zdołu. Z czego się pokazuje, że powietrze między górami będącę przeszkodę światłu czyni, ponieważ gwiazdy, o czém na swoim miejscu obfzerniej mówić będziemy, tak wielką odległość od ziemi mają, iż nąywiększych gór wyłokosc względem nię za nic mą być poczytaną. Atoli iednak doświadczenie naucza, że w miernych odległościach pogodne powietrze światłu nieznaczną przeszkodę czyni; zaczm bez znacznego błędu trzymać można, że promieni, które przez pogodne powietrze nie daleko idą, wcale ubywa w stosunku odwrotnym kwadratów odległości.

### §. 12.

Lamanie  
się światła.

Ciała przezrzczyfte nie tylko osłabiają promienie światła, ale i łamią. Abyśmy to dokładnie poznali, zatoczmy na drewnianej tablicy białej koło AFDBEA (fig. 19,) i przez szrodek C poprowadźmy szrednie AB, DE do siebie prostopadłe, z punktu F wziętego między A i D niech będzie poprowadzona linią FG do DC prostopadła, i na 4 części równo podzieloną, LC niech mą w sobie; takowę częśći. Toż poprowadźwży linią LH od szrednicy CE równoodległą, któraby obwód prze-

przecinała na H, linią HI do CE prostopadła, będzie równa  $\frac{3}{4}$  FC. Wetknijemy cienką szklówkę, któraby prostopadle stała na F. Tablicę pod pion zanurzymy w wodzie aż do AB, jeśli cień szklówki ku środkowi C naprowadzamy, postrzeżemy, że tenże cień w wodzie na linii CH poślepuie. Cień szklówki bardzo łatwo zwracać można podług upodobania wieczorem przy świetle, chociaż ku temu końcowi i promienie słoneczne mogą służyć, byleby tylko podług wysokości słońca taki punkt był obrany na łuku między A i D, iżby cień szklówki, tamże postawioney, na tablicy prostopadle stojącej przez środek C przechodził. Stosunek linii FG i HJ, nazywa się stosunkiem wstawy kąta FCD, pod którym promień wpada, i kąta HCE pod którym się odbija. Ten zaś stosunek zawsze jest, iak 4: 3, gdy cień z powietrza, które nas otacza, wpada do wody, bądź że punkt F jest blisko A, bądź też, że nie daleko D. Postawiliśmy szklówkę na punkcie D, i wprost nad nią trzymając lampę, cień prosty téż szklówki do E pomyka się. Używszy wina miasto wody, albo spirytusu winnego, oleju lub innej cieczy przezręczystey, nie będą wprawdzie obudwóch kątów między cieniem i pionową średnicą wstawy w stosunku, iak 4: 3, lecz w każdej cieczy będzie między niemi nieiaki stosunek iednostajny, czyli kąty są małe, czyli wielkie.

## §. 13.

**Promie-**  
nie światła  
przez cia-  
ło przezro-  
czyste, któ-  
régo gęstość  
jest wię-  
dzie iedna-  
kowo ró-  
wną w lini-  
iach pro-  
stych prze-  
chodzą.

Doświadczenie nauczą, że cień każdej skazówki, w wolném powietrzu, i na każdej płaszczyźnie, prosto idzie, i prostkami kończy się liniami. Ten sam dowód oczywiście przekonywają, że wszystkie promienie światła w powietrzu równo gęstym idą prosto. Gdyż skazówka, by też najcieńsza, nierównie iednak grubszą jest od promyków światła, zaczęm nie mało ich przeymnie. Dla tego za skazówką miejsce wolne od światła zostaje, z obustron promieniami, które się prawie dotykają skazówki, określone. Jeśli tedy rzucone promienie prosto idą, to też owego miejsca, czyli cienia granice są proste. Ze zaś podług przytoczonego doświadczenia, cień skazówki w wodzie, i w iakiejkolwiek innej cieczy, bywają proste, koniecznie być musi, iż też promienie światła w każdej cieczy przezręczystej idą całe nie chybując linii prostej.

## §. 14.

**Co jest**  
środek,  
przez któ-  
ry przecho-  
dzi światło.

Zaczem promienie, któremi się kończy cień FC, albo też CH, są proste, lecz przy C muszą się łamać, gdyż cień skazówki tam się łamię. Światło tedy, gdy z powietrza do innego ciała przezręczystego wpada, na powierzchni jego łamię się, chyba, że pion na nie pada, w tenczas bowiem drogą prostą idź nie przestaje, i złamaniu nie podlega. Promień złamany z promieniem wpada-

wpadającym na jednę płaszczyźnie zawsze zostaje, która do powierzchni łamiącej jest prostopadła. Nadto wstawia promienia opadającego, do wstawy promienia złamanego w każdym środku, to jest w każdym ciele przezręczystem, pewną gęstość mającym ma stały nieiaki stosunek. Gdy światło z powietrza przechodzi do iakiego środka gęstszego, kąt złamania zawsze jest mniejszy od kąta wpadania, tak dałecze, że promień w tej okoliczności ku linii prostopadłej D E zawsze się nachyla.

## §. 15.

Wprawiwszy dwie szklówki na punktach C i H, i tablicę znowu w wodzie prostopadle zanurzywszy aż do A B, gdy oko zbliżymy do F punkta C i H na linii prostej F C widzieć się dadzą w ten sposób, iakby całą linią C H padała na linią F C do M przeciągnią. Z czego się pokazuje, iż promień światła z H wodę przefedłszy na C w powietrzu łamie się do C F, bo szklówka F załtania szklówki C i H, tak że ich oko nie widzi. I tym sposobem każdy promień też samą drogą, lecz odwrotnie idzie, czyli to z powietrza wychodząc łamie się w iakim środku gęstszym, czyli z środka gęstszego w powietrzu. Przeto w iakiem naczyniu glinianem położywszy na B, (fig: 20,) pieniądz, albo inną rzecz, iesli się oddalimy na F, skąd punktu B widzieć nie

Wykład  
skutku osobliwego  
przez łamanie się  
światła.

mo-

możną, przeto, że bok naczynia światła do oka doysdź nie dopuszczają; z tegoż mieysca punkt B. uyrzemy wawłży do naczynia wody, albo innej cieczy przezrzoczystey. Gdyż natenczas promień B E na powierzchni cieczy A D łamie się idąc do oka na F, i wyżej boku naczynia przechodzi. Tymże samym sposobem i kiy prosty H B naukoś w wodzie zanurzony, zdaie się bydź złamany w stronę E G, gdyż oko widzi punkt B na G i całe dno naczynia podniesione do G, bok zaś A B w wielkości A G widzieć się daie.

### §. 16.

Co iest  
Dyoptry-  
ka.

Ciała brylaste przezrzoczyste podobnieź światło łamią, iak i ciekłe. Jeżeli w naczyniu ABCD miasto cieczy położymy fześcian szklanny, patrząc z F każdy punkt dna pod szkłem, podobnie iak pod wodą, będzie się wydawał podniesiony, a to tym bardziey, im względem oka ukośnię leży. Nadto przez wiele infzych doświadczzeń podobnych okazano, że powfzechnie mówiąc, światło, iesli z rzadszego szrodka przechodzi do gęstszego, do *pionu*, iesli zaś przeciwnie, od *pionu* łamiąc się idzie. Ze wymiënione prawo, bardzo mało wyjątkom w pewnych okolicznościach podlegą, przeto Matematycy w Dyoptryce, która iest częścią Optyki, gdzie o łamaniu się światła mamy naukę, kładą, iakby każdy szrodek był iednakowey gęstości wle-

wszędzie. Są albowiem ciała przezręczyste nie jednakowey gęstości, które przeto światło w sobie łamią, ani mu prosto iść nie dopuszczają.

## §. 17.

Między takimi ciałami powietrzokrag prawie najpierwsze trzymają miejsce, który przy ziemi jest najgęstszy, w górę zaś idąc coraz bardziej rzadnieje (X. 10.) Zaczem prawie z niezliczonej liczby warstw równoodległych bardzo cienkich składa się, z których każda w całym swym ciągu jest równie gęsta, i nieiako osobny czyni szrodek. Niech będzie oko patrzącego gdzie na E, a płaszczyzna pozioma miejca E niech będzie JE. Mniemamy, że nad rzeczonym miejcem pewne warstwy powietrza, jednakowo gęste, na punktach B, C, D są przedzielone płaszczyznami poziomymi, i równoodległymi, iawna jest rzecz, że promień ukośny ABCDE nigdy wprawdzie nie schodzi z płaszczyzny prostopadłej do miejca E, łamie się jednak na B, C, D, coraz bardziej do pionu, tak dalece, że promień ED po ostatniem złamaniu wprost przedłużony do F, linią FE mniej się nachyla do płaszczyzny poziomej, niż AB, i promień ABCDE z tej przyczyny zawsze przypada pod linią FE idąc ku ziemi. Ze zaś warstwy powietrza są bardzo cienkie, zaczem części promienia BC, CD, DE będą także nader małe. Zaczem promień światła idąc przez powie-

Łamanie się światła w powietrzokragu.

trzo-

trzkrag w famey rzeczy skrzywia się, i zawsze nachyla ku ziemi, kierowanie zaś EF, podług którego oko z E, widzi punkt A, jest styczną do owęy linii krzywęy A BCDE w punkcie E. Atoli rzeczona linia krzywá w miernęy odległości nie wiele się różni od prostęy, gdyż gęstość powietrza znacznie się nie odmięnia, chyba w bardzo wielkięy od ziemi wyfokości.

## §. 18.

Lámáníę  
się światła  
astronomi-  
czne.

Dlá lámánia się tedy światła widzimy punkt A, na F, wyżęy niż jest w famey rzeczy, á to ieszcze tym bardzięy, im promiēń A B ukośnięy idzie do płazczyzny poziomęy, bo w tym razie więkšzemu złamaniu podpada. Przeciwnie promiēń pionowy G H cale złamaniu nie podlegá, bo przez wszystkie płazczyzny lámiające prostopadle przechodzi. Podobnymże sposobem odmięniać się musi lámáníę światła, gdy gęstości w powietrzu przybywá, albo ubywá. Wszystkie te wnioški došwiadczenie zupełnie potwierdzá, iako iuž wyżęy powiedzielišmy. (IV. 4.) Z czego się pokazuie, iż światło namienionym sposobem dlá różnéy gęstości powietrza górnego, i dolnego w powietrzokregu lámaniu podpada. Na lámáníę się światła trzeba pamiętać tym, którzy chcą gwiazdy należycie postrzegać, albo wielkie wyfokości mieysc na ziemi wymierzać, albo teź przydłuższé linie poziome wytykać. Gdy nie pomniá na tę przestroge,

strogę, wielkie błędy w działaniach swoich popełnić mogą. Jak znacznie łamie się światło od gwiazd idące, co nazywamy łamaniem się światła astronomicznem, bardzo łatwo dóysdź można z postrzegania tych gwiazd pod równikiem, które przez nadgłównik przechodzą. Ze bowiem te gwiazdy w równych czasach zawsze równie łuki na niebie, bądź idąc w górę, bądź zniżając się ubiegają, dopilnowawszy czasu, kiedy nad głową przechodzą, gdzie się światło nie łamie, łatwo wyrachować można wysokość gwiazd na którąkolwiek inną czasu chwilę. Porównawszy wyfokość wyrachowaną z wyfokością postrzeżoną, różnica między obiema będzie wielkością łamania się światła w każdej wyfokości. Używają Astronomowie ku temuż końcowi, i innych sposobów bardziéj zawikłanych, czyniąc postrzeżenie nie na samym tylko równiku, ale i na miejscach różnie od równika odległych. Łamanie się światła, iak wielkie jest po naszych kraiach, iuż wyżej pokazaliśmy (IV. 5.) Doświadczenie przekonywá, iż nietylko po wszystkich miejscach na ziemi łamanie się światła bywá nieco odmienné podług różnéj wyfokości Ciężkości, ale też że przy widnokregu zwłászczá, ku biegunóm jest znacznieylzé, a około równika mniey-  
fzé, niż w naszych krajach.

## §. 19.

Lamanie  
się światła  
czasem nie  
odmięnia  
znacznie  
miejsca  
rzeczy.

Powietrze, iako potém obfzerniey do-  
wiedziemy, między wżyfickimi ciałami,  
które około nas są, iest nayrzadźsze, i dla  
tęy przyczyny światło do innęgo iakiego-  
kolwiek szrodką przezrzczyftego wcho-  
dzac, zawsze się łamie do pionu, chociaź  
tego czasem nie postrzegamy. Taki sku-  
tek bywa między innemi; gdy światło  
przechodzi przez cienką tafelkę szklanną,  
której strony są równoodległe. Gdyź pro-  
mień AB (fig: 22.) w szkłe na B i C łamie  
się wprawdzie, ale że zobu stron tafi  
iest powietrze, promienie CD i AB są  
równoodległe, bo łamanie się od pionu na  
C, iest zupełnie równe łamaniu się do pio-  
nu na B, (15.) Przeciagnioną tedy linią  
AB do E, iest cale równoodległa od linii  
CD, i tym bardziey się do nię zbliża, im  
szkło iest cięnsze. Może tedy szkło bydź  
tak cienkie, iż co do oka promienie CD  
i CE żadney nie będą miały między sobą  
odległości, a tēm samém łamanie się świa-  
tła przez takie szkło będzie cale niezna-  
czne. Dla tęy przyczyny liczby na tarczy  
zegarków małych przez cięńkie szkło wy-  
pukłe, pospolicie tak się zewżyfickim wy-  
daie, iak gdyby szkła nie było. Dłatego  
przez szyby okien w takowęyże wielkości  
i położeniu rzeczy widzimy, iak otworzy-  
wży okna, chociaź nie tak iafno i wyra-  
źnie, gdyż św atło zawsze slabieie trochę,  
gdy przez szkło przechodzi (11.)

## §. 20.

Przez szkło, choć cienkie, którego sro-  
ny nie są równoodległe, światło zawsze się Soczewki  
łamie znacznie. Wiadomo, że przez Przezier- różnego ga-  
niki (*tubus*) (g) rzeczy odległe bardzo tunku.  
się powiększają i zbliżają. Ten skutek  
szkłom cienkim i wygładzonym, z któ-  
rych się przezierniki składają, i które świa-  
tło znacznie łamie, przypisać należy. Za-  
czem łamanie się światła przez szkła, a o-  
sobliwie przez soczewki (*lentes*) (h) wiel-  
kiej uwagi jest godne. Każde ciało prze-  
źwzo-

(g) Przeziernik znaczy wszelkie narzędzie, które tylko pomaga do wyraźnego widzenia rzeczy dalekich, z łacińskiego zwané perspektywą, od słowa *perspicio*, przeziernam. Toż nazwisko daje się i owym narzędziom, które od Astronomów Teleskopami (*Telescopia*) są nazwane, bo także służą do wyraźnego widzenia przedmiotów dalekich, lubo się różnią kształtém samej osady, drugie częściami ilotnemi, ze miaślo szkła przedmiotowego, (*Vitrum obiectivum*) mają w sobie krzywe zwierciadła wklęsłe (*specula metallica*.)

(h) Ktokolwiek pilnie się przypatrzy ziarnóm soczewicy (*lens*) postrzeże, iż wszystkie są niejako okrągłe, ale jedne okrywają się powierzchniami wypukłemi okrągło, i takich jest największy, drugie są wklęsłe z obu stron, albo z téj strony płaskie, z owéj wypukłe, albo wklęsłe, inné nakoniec wklęsłowypukłe. Te różne kształty w ziarkach soczewicy, dały po-  
chop, że nie tylko szkła podobnie wyrobione, ale i inné ciała przezroczyste podobnego kształtu, w łacińskim języku nazwano *lentes*, a my w polskim nazywamy soczewkami. Mo-

źrzczytę, które się dwiema powierzchniami przyobfzernieyfzemi i okrągłemi kończy, nazywamy foczewką, (i) iest w ten sposób zrobionę, że linia, która przez srzodek iedney powierzchni prostopadle przechodzi, do drugiey też iest prostopadłą. Rzeczona linia nazywá się *osią foczewki*, (*axis lentis*.) Niemal wszystkie foczewki bywaią cienkie, i niezbyt wypukłé, albo wklęśłé. Szkielka palące, i w przeziernikach są także foczewkami. Powrzechnie mówiąc, rozmaitego gatunku bywaią foczewki, iedne wypukłé z obu stron, albo wklęśłé, drugie z tey strony płaskié, z owéy wypukłé, albo wklęśłé, inne wypukłówklęśłé. Jeżeli w foczewkach wypukłówklęśłých, tak, iak w Xięzycu pod pełnią, wypukłość iest od wię-

cęy

---

ga bydz foczewki z lodu, z różnych kamieni przezrzczytych, z wody czyftey, albo inney cieczy w szklach foczewkowych, wewnątrz wydrożonych zamkniętęy.

- (i) Dla dania szkielkom kształtu takię foczewki, iaká iest potrzebna, używamy tworzydła krużczowych. Sztuczki szkla przygrubšzego przez tarcie na tworzydłach kształtuia w foczewki wklęśłé, albo wypukłé, podług tego, iak samé tworzydła są wypukłé, albo wklęśłé. Zeby tarcie skutecznieyszé w téy robocie było, między tworzydłem i szklém wkładá się trochę izmergielu, albo wilgotnego piasku, a dla dokładnego zabezpiezenia wżelkim nierównościóm, które się w gładzeniu foczewek zdarzyć mogą, coraz drobnieyszego piasku używamy, póki nie przyydzie do nalezytęy gładkości, do której iak náycieńszy piasek skuży,

cęj stopniów, niż wklęsłość, tedy takie foczewki nazywają się (*Menisci.*) Dofyć nam będzie na tém, że własności samych foczewek wypukłych nieco roztrząśniemy, gdzie nie o innych wypukłościach mówić zamierzamy, iak tylko o wypukłościach kulistych, iakie rzeczą samą we wszystkich foczewkach kulistych popolicie bywają.

### §. 21.

Przez każdą foczewkę światło dwa razy się łamie, to jest, w obudwóch powierzchniach złamaniu podlega. Zebyśmy więc, to dwoiste złamanie się światła należycie poznali, zważmy naprzód pierwszą powierzchnią foczewki, i mniemajmy, iakby za nią, iak nąydaley szkło ciągiem szło. Przetniemy iaką foczewkę płaszczyzną wzdłuż osi  $EJ$  (*fig: 23*) téżże foczewki idącą, i niech będzie  $ABD$  przecięcie pierwszy powierzchni, za przecięciem zaś niech ciągiem idzie szkło wszędzie, aż za  $J$ . Jawną jest rzecz podług nazwego założenia (*20.*) że  $ABD$  zawsze jest łukiem koła, którego środek  $C$ , gdziekolwiek na osi przypada. Toż dajmy, że wiele promieni światłych, od osi calej równoodległych do  $ABD$  przychodzi, i że  $EA$  jest ieden z owych promieni, będzie linią  $CA$  prostopadłą na promień  $EA$ , bo na punkcie  $A$  do powierzchni łamiący jest pionową. Jeżeli tedy promień  $EA$  w szkłe łamie się do  $AJ$ , przedłużmy  $CA$  do  $G$ , zakreślmy

Wykład  
złamania się  
światła w  
pierwszej  
powierz-  
chni focz-  
wki.

z pun-

z punktu A promieniem CA łuki E, CF, poprowadźmy E g, FH, do GAC prostopadłe, iasna jest rzecz, że stosunek E g: FH znajdziemy iednakowy na każdy promień, bądź że blisko osi, bądź że daley pada, ieśli tylko przed powierzchnią ABD jest powietrze, a za powierzchnią szkło ciągiem idzie, (12.) Ze prostopadła B a do AC równa jest linii E g, przeto stosunek B a: FH wypadá nieodmienny. Poprowadźmy między osią i promieniem złamanym liniie proste B b, C f do osi prostopadłe, łatwo się pokazuje, iż linią B, a do linii B, b, linia zaś FH do C f coráz tym bardziey się zbliża, im punkt A do B bliżey przystępuje, owfzém rzeczóné liniie nakoniec zupełnie się łączą, gdy punkt A na B przypadá. Przeto też żadney różnicy znaczney nie znajdziemy między liniami B b, B a, albo FH, C f, kiedy tylko kąt ACB jest tak mały, że prawie dwóch stopniów nie przechodzi. Można tedy bez znaczého błędu, gdy kąt ACB jest bardzo mały, brać liniie B a, albo E g, i FH, które są miarą łamania się światła (12,) całe w stosunku linii B b, i C f. Zaczém stosunek linii równoodległych B b, C f jest nieodmienny na wszystkie promienie. Zaczém i stosunek C J: B J, a zatém C J: B C, nieodmienny byđź musi. Zaczém punkt J wszystkim promieniom jest spólny. Wszystkie tedy promienie blizkie osi po złamaniu w szkło zbiegają się na osi w punkcie J, albo raczey wszystkie promienie

na środek soczewki około B padaią, w odległości jednego, lub dwóch stopniów; ( w takowej zaś odległości bardzo wiele ich pada, iesli cała krzywość soczewki nie wiele ma w sobie stopniów, ) tak do siebie zbliżają się koło punktu J, iż mieysce, którą tam zajmują względem oka, całe za punkt mieć należy; drugie zaś promienie, co po brzegach soczewki padaią, wprawdzie trochę odstepują od punktu J, ale iednak nieznacznie, związczą, iesli krzywość soczewki jest nie wielka, po policie zaś od kilku stopniów tylko bywać zwykła.

## §. 22.

Jeżeli tedy na powierzchni wypukła iakię soczewki, która bądźto ze szkła, bądź z innych czastek przezręczystych, od powietrza gęstszyc zrobiona, promienie światła padaią, od osi soczewki równo odległe, bardzo wielką ich część przez pierwsze złamanie, wewnątrz soczewki tak się nachyla, iż ku iednemuż właśnie punktowi na osi zmierzają. Dajmy tedy, że drugą powierzchnią soczewki jest płaska, łatwo pokazać można, iż owe promienie po drugiem nawet złamaniu na powietrzu zbierają się na iednym punkcie osi. Niech albowiem LQ (fig: 24,) będzie przecięcie powierzchni w soczewce, EQJ os soczewki, za LQ aż do J wszędzie powietrze, a przed LQ szkło, albo inne iakie cząstki gęstszyc zebrane, i przezręczyste. Dalej niech

Wykład  
złamania się  
światła w  
drugiej po-  
wierzchni  
soczewki.

niech dwa promienie iakiékolwiek  $GL$ ,  $FM$  padataj w tén sposób na  $LQ$ , iżby przez punkt  $J$  osi przechodziły, gdyby na  $LQ$  żadnému złamaniu nie podpadały, toż iafná jest rzecz, że wzmiankowane promienie przez łamanie się na  $LQ$ , przy wychodzeniu z gęstszego środka do rzadszego, iefzcze bardziey ku osi nakłaniają się, i dlatego ós, gdziekolwiek na  $N$  i  $n$ , między  $J$  i  $Q$  przecinają. Gdyż linią  $LP$  z  $L$  od osi równoodległą, iest prostopadłą na promień  $GL$ , poprowadziwszy zatem  $PN$  do osi prostopadłą, któraby  $LJ$  na o przecinała, kąt promienia złamanego  $NLP$  zawsze iest większy od kąta  $LJP$  promienia wpadającego, stofunek zaś  $NP$ , albo  $LQ:OP$  a tém samém i stofunek  $QL:NO$ , iest nieodmienny (15.) Podobnymże sposobem na drugi promień  $FM$ , stofunek  $QM:nR$  iest nieodmienny, iесли linią,  $nR$  z punktu  $n$  poprowadzoną do promienia  $RJ$  iest prostopadłą do osi. Zaczém  $QL:NO=QM:nR$ , że zaś iest  $QL:NO=QJ:nJ$ , a  $QM:nR=QJ:nJ$ , będzie  $QJ:nJ=QJ:nJ$ , przeto  $NJ=nJ$ . Zaczém punkta  $N$ , i  $n$  cale się schodzą. Z czego się pokazuje, że cale wszystkie promienie, do  $J$  skierowane, przez złamanie się na powierzchni  $LQ$ , w iednym punkcie  $N$  na osi zbierają się, który punkt przypada między  $Q$  i  $J$ . Ze zaś cale od upodobania zależy, té albo owé środki, różnéy gęstości przez płaszczynę  $QL$  rozdzielić, łatwo zrozumieć można, że promie-

mięnie światła od iakięgo punktu J, w wodzie widzialnego, wychodząc na powietrze w powierzchni wodney LQ tak się łamią, iakby z innęgo punktu bardzięj zbliżonęgo do N z wody prosto wychodziły. Z tęgo wfzyftkięgo pokazuje się, że skutki, o których wyżęj mówiliſmy (15,) iasnie wyłozyc možná.

## §. 23.

Niezawodná tedy iest rzecz, że foczówka płaskowypukła bardzo wiele promieni Ognisko  
foczówki. od osi równoodległych, które na ięy powierzchni wypukłą pądaią, za sobą w pewnym punkcie na osi zbierá. Tęn zaś punkt nazywá się ogniskiem, (*focus*,) bo w każdęy foczówce tęn punt, do któręgo promiēnie światła, od osi równoodległę po złamaniu dążá, nazwiſko má ogniska. Taki zaś punkt iest nawet w foczówce płaską stroną do światła obróconę, ięśli bowiem powierzchnią płaską iá obrácamy, tedy promiēnie bez złamania w nię wchodzą, bo wfzyftkię do powierzchni łamiący sá prostopadłę, (14.) Drugá tedy kulistá powierzchnia foczówki, wklęſłością swoią ABD (*fig: 25,*) przyimuie promiēn iakikolwiek EA, od osi równoodległy, i łamie go do AJ wychodząc na powietrze. Przedłużmy JA wstęcz do F, i ze ōrzedka C łuku ABD pociągnięmy promiēn CA. To zrobiwfzy będzie EAC kąt promiēnia wpádaiącęgo, FAC kąt

R

pro-

promiienia złamanego, i tén drugi jest większy od pierwszego, gdyż promień ze środka gęstszego łamiac się wpada do rzadszego. Zakreśliwszy tedy łuk CF ze środka A promieniem AC, i poprowadziwszy linie FH, i Ba do CA prostopadłe, stosunek tych linii na każdy promień, wszędzie ténże sam, i nieodmienny znajdziemy (12.) Nadto poprowadźmy między osią i promieniem złamanym linie Cf, i Bb do osi prostopadłe, a będą linie FH, Cf, i Ba, Bb co do oka całe równe, jeśli łuk AB jest mały, owszem nakoniec niewymownie blisko do siebie przybliżają, jeśli punkt A coraż bardziej a bardziej zbliża się do B. Zaczém w foczewkach pospolitych, gdzie łuk AB zawsze mały bywa, można brać bez żadnego błędu znacznego, że całe tak jest Bb : cf = Ba : FH. Zaczém stosunek Bb : cf, przeto i temu równy BJ : CJ, a zatém i stosunek BJ : CJ = BJ : CB jest nieodmienny i jednakowy na każdy promień. Zaczém wszystkie promienie przez punkt J przechodzą, który zatym jest ogniskiem.

## §. 24.

Obrazy  
rzeczy w  
ogniskach  
foczewek.

Od końca iakiękolwiek linii AB (fig. 26,) poprowadziwszy dwie linie pod kątemi do upodobania, któreby się gdziekolwiek na E zbiegły, kątem, gdzie się zbiegają, jeśli infze okoliczności są zupełnie podobne, zawsze tym mniejszy będzie, im daley

dalej punkt zbiegania od AB przypadnie. Poprowadziwszy z różnych punktów linii AE, linii CB, DB, EB, będzie kąt na D mniejszy od kąta na C, kąt na E mniejszy od kąta na D, i t. d. Jeżeli tedy punkt zbiegania coraz bardziej od linii AB odstepuje, kąt na tymże punkcie naostatek staje się tak mały, iż dostrzedz go zgoła nie można. Te zaś linie, których nachylenia ku sobie zgoła dożyć nie można, za równoodległe mieć należy. Jeżeli tedy wierzchołek E zbyt daleko przypada od linii AB, linie AE, i BE za równoodległe poczytać trzeba, i tym bardziej, im mniejsza jest linia AB, ponieważ łatwo zrozumieć, iż cała ta rzecz od sfunktu linii AB i AE zależy. Stąd jawno jest, iż każdy punkt znacznie odległy, i na osi iakię foczewki płaskowypukłej położony, przez łamanie się światła w foczewce, tam odmalowany bywa, gdzie ognisko téż foczewki przypada, bo wszystkie promienie od takiego punktu widzialnego wpadające w foczewkę, za równoodległe mieć należy. Wten sposób, że infz przykłady pomnę, światło od wszystkich punktów słońca do nas przychodzi, gdyż cała ogromność ziemi względem odległości słońca, niby ieden punkt cale niknie, (IV. 6.) Nie konieczne trzeba takię odległości, jaką ma słońce od ziemi, żeby promienie światła od rzeczy widzialnych do foczewki równoodległe wpadały, lecz dofyć jest, gdy z iakię odległości miernę,

blisko od 100, a náywięcý od 300 fążni Paryzkich przychodzą, bo niémal wżyskie foczewki tylko kilka cąłów fzerokosci miéwają. Zaczém obraz wżyskich punktów, które rzeczoną odległość na osi mają, maluje się w ognisku foczewek.

## § 25.

**Promień** Jeżeli tedy  $ABD$ , (*fig: 27.*) iést przecięnie główne, cięcie iakiéy foczewki płaskowypukłéy wzdłuż osi uczynioné,  $E$  zaś pewny punkt na osi znacznie odległy, widzieliśmy iż światło od takiego punktu, w foczewce złamane, zbiera się w iego ognisku  $e$ . Jeżeli tedy prawie w równéy odległości iést infzy punkt widzialny  $G$  (*fig: 28.*) z боку osi, promień  $GBg$  przez śródek wypukłości przez punkt  $B$  przechodząc nieznacznie się łamie. Dámy bowiem, że  $b$  iést punktem na stronie płaskiéy, przez który promień przechodzi, iawná iést rzecz, że linie  $na$   $b$  i  $B$  prostopadłe, są od siebie równoodległe, a zatém i cząstki w powierchniach łamiących około  $b$  i  $B$  równą także mają odległość. Ze tedy grubość foczewki bardzo máła bywá, zaczém promień światła  $GB$  nieznacznie złamany przez foczewkę idzie do  $g$ , (*19.*) Stąd się nazywá promieniem głównym (*radius principalis*) punktu  $G$ . Jeżeli tedy kąt  $GBE$ , co zawższe za rzecz pewną bierzemy, iést máły, wátpić nie można, że gdy náymniej-fzá różnica między  $Gg$ , i  $Ee$  zachodzi, pro-

promień  $Gg$  tak się ma względem infzych promieni, które idą od punktu  $G$ , iak os foczewki względem drugiego punktu  $E$ . Zaczem i punkt  $G$  wyraża się gdziekolwiek na  $g$  na swoim promieniu głównym, i długość  $Bg$  od  $Be$  znacznie różnić się nie może. Toż samo się prawdzi o innym iakimkolwiek punkcie, który między  $G$  i  $E$  leży. Jeżeli tedy  $GE$  iest iaka linią widzialną, obraz iey przez foczewkę maluje się na wywrot, i daleko mniejszy od samey linii. Ze bowiem iest  $ge$ :  $GE=Be:BE$ , a odległość  $Be$  daleko mniejsza od odległości  $BE$ ; przeto obraz  $g$  daleko mniejszy bydź musi, niż sama rzecz  $GE$ .

## §. 26.

Soczewki zobustrón wypukłe składają się iakby ze dwóch foczewek płaskowypukłych stronami płaskimi z sobą złączonych. Niech będzie n. p. daná foczewka  $aBgFa$  (fig: 29,) której os iest  $JM$ , szrodek  $J$  wypukłości  $aFg$ ; szrodek  $M$  wypukłości  $ABg$ . Wytáwmy sobie w myśli, iakby część osi  $BF$ , która grubość foczewki ukazuje, tak się dzieliła na  $C$ , iżby  $BC:CF=MB:JF$ , i poprowadźmy linią  $AD$  przez  $C$  do osi prostopadłą, iasna iest rzecz, że daná foczewka, tak wcale się ma, iakby z dwóch foczewek  $ABDA$ , i  $EFGE$  złożoną była. Poprowadźmy przez  $C$  iakąkolwiek linią  $HL$ , do

do obudwóch stron foczewki, i połączmy punkta J, L, i M, H, łatwo poznać, że w trójkątach CHM, CLJ, kąty na M i na J są małe, kąty zaś na H i na L ostre, bo kąty LCF, BCH zawsze są ostre, a przecię się summie kątów na L, J, i na H, M, równaia (*Geom. Czę: I. kar: 52. Twier: 79.*) Jest zaś BM: BC=FJ: FC, przeto i B M: CM=FJ: JC, albo HM: CM=LJ: CJ. Ze tedy i kąty JCL, MCH są równe, musi być, że wzmiankowane trójkąty są do siebie podobne. Zaczem liniie HM, JL zawsze są równoodległe, i każda liniia prosta HL przez punkt C wewnątrz foczewki poprowadzona tak się dzieli, iż zawnzże jest CL: CH=CF: CB=JF: MB: przeto ów punkt zważania godny C, w każdej foczewce z obu stron wypukłej, środkiem téż foczewki nazywamy. Każdy zaś promień światła przechodząc przez środek iakię foczewki, co do oka zgoła się nie łamie: gdyż płaszczyzny w punktach H i L, foczewki dotykające się, jeśli w samej rzeczy HL jest częścią promienia, są od siebie równoodległe, grubość zaś foczewek pospolitych niewielką bywać zwykła (19.)

## §. 27.

Obrazy Jeżeli tedy punkt widzialny, a bardzo zrzeczy w daleki E, jest na osi foczewki AD (*fig: ogniskach 30.*) z obu stron wypukłej; foczewka wyftawi obraz tego punktu gdziekolwiek na z obu stron wypukłych. swęj osi na e. Ze bowiem rzeczona foczewka

wka toż samo sprawuje, iak gdyby ze dwóch foczewek płaskowypukłych składana się, każda zaś z owych foczewek pojedynczych wszystkie promienie, z punktu E idące, gdziekolwiek na osi zbiera; zaczęm bez wątpienia foczewka składana toż samo sprawuje, i má swoje ognisko, iesli inne okoliczności są zupełnie podobne, bliżey, niż foczewka pojedyncza, bo światło w nięu bardzięu się łamie. Podobnymże sposobem punkta G i F z obu osi położone na promieniach głównych G g, F f, które przez środek foczewki przechodzą, w iednakowych odległościach od foczewki, iak E, wyrażają się: a zatem przez foczewkę całej linii FG obraz fg maluje się mały y na wywrót, (25.)

## §. 28.

To, cośmy powiedzieli, łatwo się doświadczeniem stwierdza. Naftawiwszy iaką foczewkę, z obu stron wypukłą naprzeciw słońcu, i promienie złamane kartą przeiawfzy. Bo naprzód, gdy karta bardzo blizka jest foczewki, daie się na nięu widzieć koło wielkie okrągłe, i niewszędzie iednakowo światłe. Za oddaleniem zaś pomatu karty, owo koło coraż bardzięu się zmnięysza, i świetleyszem się staje. Nakoniec w pewney odległości, iaká jest ogniska, robi się nąymnięysze, i wszędzie nąyswiałleysze. Bardzięu oddaliwfzy kartę, znowu się powiększa, światło w nięu słabie-

Szkiełkã  
palęc.

ślabieie, acz iednakowo wżędzie, bo promienie słoneczne w odległości ogniska zebrane, znowu się rozchodzą. W samém ognisku oprócz światła razém bywá takie goráco, iż często karta, albo inné ciało zapalne ogniem płonie. Stąd iest początek robienia odblivych foczewek, z obu stron wypukłych, do palenia ciał zapalnych, które szkietkami palącemi nazywamy. Stąd punkt, w którym takie Szkietka palą, ogniskiem ich mianuiemy, a odległość ogniska od Szkietka, odległością ogniskową (*distantia focalis*) zowiemy. Przez światło tedy słoneczne odległość ogniska od każdej foczewki łatwo znalezioná byđ może: gdyż słońce tak iest od nás odległe, że wszystkie promienie, od kóregokolwiek iego punktu przychodzące, nietylko względem iakieýkolwiek foczewki: ale téż względem całej ziemi za wcale równoodległe poczítać należy.

## §. 29.

Punkt zbieżności promieni za foczewką.

Znalazłszy tedy odległość ogniska foczewki przez światło słoneczne, potem zaś nastawiwszy ją w znaczney odległości przeciw zabudowanióm, góróm, albo innym ciałóm, od słońca oświeconym, pokazą się wyraźné obrazy tychże ciał z drugiej strony foczewki, w odległości ogniska, małe i wywrócone, byleby tylko poboczne światło nie przefzkodziło. Poblížszych nawet przedmiotów podobné wyobrażenie dzieie

dzieie się przez soczewki wypukłe, ale w większej odległości. Z czego znać, że soczewki nie tylko światło idące od dalekich punktów przez promienie, co do oka, równoodległe; ale też i od blizkich, przez promienie znacznie rozchodzące się, w jeden punkt zbierają. Przeto taki punkt, powszechnie punktem złączenia (*punctus uniois*) nazywamy, który w tym tylko razie na miejscu ogniska przypada, gdy promienie od punktu widzialnego dla wielkiej odległości mogą byćbrane za równoodległe; w innej zaś okoliczności dalej jest od soczewki, niż iey ognisko, a to tym bardziej, im punkt widzialny jest bliższy. W odległości złączenia promieni obrazy przedmiotów wyraźnie, w odległości zaś większej, lub mniejszej, niewyraźnie się pokazują; bo promienie w drugim razie od każdego punktu rzeczy widzialnej idące są pomieszane, ani się należy nie rozdziałają. Im bardziej zbliżamy jaką rzecz do soczewki; tym obraz iey większym się staje, bo dalej od soczewki odstępnie, wielkość zaś iego jest w stosunku téż odległości. (25.)

## §. 30.

Obrazy, które od soczewek wypukłych pochodzą wyraźniej się pokazują, im miejsce jest ciemniejsze, gdzie ie przeymujemy, i im słonec mocniej oświeca rzeczy, których światło do soczewek przychodzi. Przeto rzeczony soczewki

Ciemnica.

w ten

w tén sposób ofadzamy, że mieysce za niemi, gdzie obrazy przypadaia, ciemne bywa, i to mieysce właśnie *ciemnicą*, (*camera obscura*) nazywamy. Gdyż, albo okna w iakiey izbie, z któręy daleko i wiele rzeczy, od słońca dobrze oświeconych widzieć można, okiennicami zupełnie zamykamy, zostawiwszy niewielki otwór w którym się foczewka osadza a obrazy przez nie czynione padaia na tablicę białą, lub na ścianę; albo też robieimy skrzynkę, wewnątrz poczernioną, na której dnie ruchomym przykleiaamy biały papier; w nakrywce skrzynki dwa bywiaia otwory, w iednym osadza się foczewka, przez drugi przypatruieimy się obrazóm na dnie przez światło odmalowanym. Zeby zaś światło od rzeczy naokoło będących do foczewki przychodziło; zwierciadło płaskie nad foczewką ukosnie leży. Niech będzie CD (fig. 31.) zwierciadło, które można zniżać, i podwyżać; AB foczewka, FG rzecz do widzenia z boku. Poprowadziwszy linie proste FMH, GLJ prostopadle do płaszczyzny zwierciadła CDML E, zrobmy  $FM = HM$ , i  $GL = JL$ , iasna jest, że promienie od rzeczy daney do widzenia FG, tak się o zwierciadło do foczewki odbiiaia, iak gdyby przychodziły z HJ (8,) a zatem obraz téżże rzeczy przez foczewkę odmalowany, ukaże się na ON, to jest, między liniami HN, JO, przez srzodek foczewki poprowadzonymi. Jeżeli zaś skrzynka nie má iednego boku

boku z defek, ale zaślania się czarnem fu-  
knem, można na dole do niej włożyć re-  
kę i na dnie skrzynki obrazy okryślić. Z tey  
przyczyny owa skrzynka, którą nazywamy  
*ciemnicą* nośtelną, (*camera obscura por-  
tatis*) bardzo jest wygodną do malowa-  
nia zabudowań, miast, i innych rzeczy.  
Łatwo postrzedz można, że nie wszystkie  
rzeczy na dnie ciemnicy wyraźnie się malu-  
ją, ale té tylko, których taká jest odległość,  
że punkt złączenia promieni, które od nich  
idą, na samém dnie, albo blisko dna przy-  
pada. Gdyż dalszych przedmiotów obrazy  
przeciennemi bydź muszą, (29.)

## §. 31.

Stąd poznaemy, iakim sposobem owe Oko  
ludzkie.  
obrazy o którychśmy wyżej mówili (5,) tak w oczach ludzkich, iako i zwierzęcych  
robią się. Bywają małe, nawywrót, ale  
bardzo żywemi farbami odmalowane. W  
każdém albowiem oku znajduje się soczew-  
ka z obu stron wypukłą bardzo przezrzo-  
czytą, która promienie światła mocno łá-  
mie, i wszystkich rzeczy obrazy wywro-  
tnie stawia, tak, iak inze soczewki iedné-  
góż z nią gatunku. Nazywá się kryzta-  
łową (*crystallina*.) Samo oko jest niby cié-  
mnicą. Albowiem błonka A L C (32,) któ-  
rá ie z wierzchu okrywá, jest gruba,  
twardá i nieprzezroczytá. Nazywamy ją  
*twardawą* (*sclerotica*.) Tey błonki niewiel-  
ka cząstka A B C, jest przezroczytá, na-  
křztált

kształt rogu i wypuklejszą. Przeto má nazwilko błonki *rogowej* (*cornea*,) Pod tą zwierzchnią błonką głębiey idzie drugą nieprzeźroczystą, ale miękką, której część tylną F D E J *czarniawą* (*chorois*,) nazywamy, część zaś drugą, którą z przodu oka pod rogową A B C leży, *iagodową* (*uvea*) mianujemy. Ta zewnątrz różné má w sobie farby nakształt tęczy, któreto farby, że przez błonkę rogową wyraźnie się nam pokazują, przeto samému oku ic przypisujemy. J tak mówimy, że u iednych są oczy modrawé, u drugich szare, i t. d. W błonce *iagodowej* której część zewnętrzna tęczą się zowie, jest okrągła dziurka, czyli *źrzenica* K, (*pupilla*,) przez którą światło wchodzi, do oka. Wiele zwierząt rodzi się z zamkniętą *źrzenicą*, sám człowiek przy narodzeniu má oczy zawarté, lecz *źrzenica* w ludzkim oku prędczy się otwiera, niż w oczach niektórych zwierząt, które do kilku dni nie widzą. Ostatnią w oku błonkę F D E J *siatkową* (*retina*) nazywamy. Ta jest nakształt płótna nacyieńszego i nabyielszego, wątlą, całą błonkę *czarniawą* z iedney strony okrywa, i obrazy rzeczy powierzchniowych przymuie. Składa się z bardzo cięńkich żyłek, które wyrastają z oczney żyły L N (*nervus opticus*,) Ta żyła idzie prosto do mózgu, i zdaie się, iż przez nią porużeniá światłem w błonce *siatkowej* uczynioné do mózgu dochodzą. Tym to sposobem przez oko czucie mamy, gdyż do-

swiad-

świadczenie oczywiście dowodzi, że *sucho-żyły* (*nerui*) mówiąc ogólnie, po całym ciele naszym rozkrzewione, są jedynymi narzędziami naszego czucia.

## §. 32.

Soczewka kryształowa G H bardzo cienkimi żyłami F G, H J, które powiekowemi nazywamy (*ligamenta ciliaria*) z obu stron utrzymuje się, resztę zaś wydrożenia w oku zajmują ciecz bardzo przezręczyste, z których druga nieco jest cięższa od pierwszej, i gęstsza. Pierwsza zajmuje w oku całe miejsce między błonką rogową i soczewką kryształową, i nazywa się *cieczą wodną*, (*humor aqueus*,) drugą cieczą szklaną, (*humor vitreus*,) i mieści się między soczewką kryształową, i błonką siatkową. Stąd łatwo poznać, że i błonka rogowa w niejaki sposób, i obiedwie ciecz w oku, światło łamią. Ale najwyższy ku temu końcowi, bez wątpienia soczewka kryształowa służy. Zrzenica w oku rozszerza się, gdy mało jest światła, gdy zaś zbyt wiele, zmniejsza się. Każdy tego sam na sobie łatwo doświadczy, gdy stojąc przed zwierciadłem rękami oczy zasłoni, potem zaś znagła ręce od twarzy odejmuje. Przeto nie może dobrze widzieć dla zbyt czystego światła, gdy z ciemnego miejsca do zbyt światłego znagła wchodzimy. Gdyż zrzenica w bardzo krótkim czasie nie mogąc się dostatecznie ścisnąć, zbyt wiele

Dalsze o  
pisanie oka.

świa-

światła przyjmie, które przeraża oczy, wielkie w nich sprawując wzruszenie. Ze zaś źrzenica oka ludzkiego zawsze jest nie wielką, łatwo poznać, iż promienie światła, które nawet od niebardzo dalekich punktów przychodzą, za równoodległe brać się mogą. Nakoniec ludzie, i wiele zwierząt źrzenicę okrągłą mają; u kotów zaś i niektórych innych zwierząt źrzenica ściska się nakształt fczupłej szpary, gdy światło na nie biele. Jm źrzenica daie się bardziej rozszerzać, i im błonka siatkowa z suchością oczną łatwiej się porusza; tym oko do widzenia mnię światła potrzebuie. Przeto niektóre zwierzęta, i podczas nocy wyraźnie widzą, owizem niektóre w nocy tylko dobrze widzą, bo źrzenica w ich oku nie może się należycie ściskać, a zatem teższe światło w dzień, oko ich razi, i zaćmia.

## §. 33.

**Latarnia czarnoxięzka.** Jm iaką rzecz widzialną zdala bardziej się zbliża do soczewki wypukłej, tym iey obraz za soczewką więkzy się staje, i bardziej niewyraźny (29.) Ten wzajemny związek rzeczy widzialnych z ich obrazami, dał pochóp do robienia latarni czarnoxięzkiej, (*lucerna magica.*) Albowiem niech będzie rzecz iako GE (fig. 30.) daley, niż soczewki ognisko AD przypada, ale iednakowóz nie zbyt daleko, fg zaś obraz teyże rzeczy mały i wywrócony. Wy-  
sta-

stawmy sobie, iakby na mieyscu GF była tablica białá, albo ściana, na fg zaś rzecz bardzo podobná do obrazu fg, i także wywróconá; iawnó jest, iż na tablicy przez soczewkę złámanémi promiéniami zrobi się obraz daleko więkzzy, bardzo podobny do rzeczy FG, z nią równy, i także wprost stojący. Jeżeli tedy soczewka wypukłá A D jest w iakiey ciemnicy, a na fg tabliczka szklanná malowaná, na którą mocné światło pádá od lampy niedaleko stojący, każdy widzi, że obraz odmalowany na szkle, więkzzy, i wprost stojący, na ścianie FG, albo na tablicy ukazać się powinién. Lecz za zbliżeniém się iakiey rzeczy widzialnéy do soczewki na odległość ogniská, albo ieszcze, i bardziey, za soczewką żadnego niemasz iéy obrazu. Łatwo téń skutek wyłożyć można podług wyżéy danych nauk. Ze bowiem każdy promién, z którégokolwiek punktu G, który do soczewki wypukłéy wchodzi, i do punktu g złámany, znowuby się do G w soczewce łamál, gdyby nazád całé podobnym sposobém z g do soczewki wchodził; (15) łatwo poznaiémy, że od każdégo punktu widzialnégo, który jest w odległości ogniská od soczewki, promiénie po złámaniu równoodległémi od siebie bydź muszá, gdyż promiénie równoodległé, przez podobnéz złámanie w soczewce, w iéy się ognisku schodzá. Jeśli punkt widzialny bardziey się ieszcze zbliżá do soczewki, promiénie od niego idące złámané w soczewce,

le się rozchodzą, a przeto w obudwóch razach żadnego nie ma obrazu rzeczy widzialnej za foczewką.

## §. 34.

Każdy punkt widzialny promiennie jednobarwnie na wszystkie strony rozrzucą,

Obrazy, które się robią przez foczewki wypukłe, bardzo są podobne samym rzeczom widzialnym, nie tylko co do kształtu, ale też co do farby, gdyż punktu czerwonego, obraz też jest zawsze czerwony, niebieskiego, niebieski i t. d. Stąd się pokazuje, że od rzeczy czerwonej, światło czerwone, od niebieskiej, niebieskie, na wszystkie się strony rozchodzi, słowem, że różne są gatunki światła, i bardzo odmiennie. Niewiemy wprawdzie przyczyn tej różności, ale pewnie jednak ją poznamy, gdyż jeden gatunek światła inaczej oczy nasze poruszają, niż drugi. Nie od słomych tylko ciał ciemnych różne światło idzie, ale i od tych, które przez się są świecące. Bo węgle rozżarzone światło czerwone dają: płomień *spirytusu* winnego jest niebieski, i tak z innych rzeczy światło innych bywa farby.

## § 35.

Co jest farba.

Przez farbę tedy (*color*) rozumiemy przyczynę, która sprawia, iż jakie ciało pewny tylko gatunek światła na około siebie rozrzuci. Ta przyczyna, bez wątpliwości w słomych ciałach znajduje się, gdyż czę-  
sto

sto widzimy, że dwa ciała bardzo różne w sobie farby mają, choć żadney tego przyczyny zewnętrzney nie znaydujemy. W ciałach przezręczystych cząstki nawet wewnętrzne wiele do farby pomagają, lecz w ciemnych, farba od samey tylko powierzchni zawisła, gdyż od wewnętrznych części tych ciał żadne światło do nas przychodzić nie może. Przeto drzewo, albo infze iakie ciało nieprzezręczyste, cząstkami pewney farby napoione, całe téżże farby nabywają, bo iey cząstkami zewsząd się obwodzi. Wielę zaś cząstek znayduie się, które zdanieysze są jedne niż drugie do udzielenia ciałom farby, które to cząstki dla téżże przyczyny, zowiemy także farbami, gdyż przez nie się dzieie, że ciała pewny iaki gatunek światła około siebie rozrzucają.

## §. 36.

Różne farby z sobą zmieszane, zawsze nową farbę czynią. Tén także sprawiie pomieszanie farb, kto różne gatunki światła tak miesza, iż na nie patrząc, nie możemy ich rozeznac. Krag niewielki z drzewa, w pośrzód którego wprawiony iest kołek, pomalowawszy od środka aż do obwodu różnemi farbami, gdy go na owym kołku szybko obracamy, żadney farby zofobna nie widać, ale jedna tylko, ze wszystkich złożoną ukazuje się. Jeżeli na przemiany n. p. wciąż kregu pasy idą niebieskie i żółte, cały krag, dopóki go prędko

Farby są  
pierwiast-  
kowe i po-  
chodne.

S

obrá-

obracamy, wydaie się bydź wŕzędzie zielony. Gdyż obrót iego ŕprawuie, że na iaką część ŕrzenicy dopiéro ŕwiatło niebieskie pada, toż wnet potem żółte, i dla tęg prędkiey przemiany, ani niebieskiego ŕwiatła, ani żółtego zobna nie rozeznymamy, ale tylko ŕwiatło z obudwóch gatunków złożone widzieć się nám daie. Podobnym-że ŕposobem niebieská fárb zmiészana z żółtą, zewŕzytkiem zielenieie, byleby tylko tak dobrze pomieszane zostały, iżby się nie znáydowała żadná cząstka przygrubszá niebieská, albo żółtá, któraby samém okiem rozeznawać można było. Zaczém podług doŕwiadczenia, wieie iest farb skłádaných, skąd też bardzo łatwo poznaiemy, że i pierwiaŕtkowe bydź muszá. Gdyż fárb, z których się iaká fárb skłáda, tém samém są proŕszé, zaczém, albo zewŕzytkiem są pierwiaŕtkowemi, albo z infzych mniey od siebie złożonych powstaia. Tym ŕposobem coráz daléy czyniac rozbiór farb złożonych, nakoniec niechybnie przysádz musimy do farb wcale pierwiaŕtkowych.

## §. 37.

Promiienie  
słoneczne  
łámaniem  
dziela się na  
rózne fárb-  
by.

ŕwiatło także słoneczne z bardzo wielu promyków skłáda się, i można rózne iego gatunki, które się w niem znáyduia przymocnieyszém łámaniem widocznie oddzielić. Ku tému końcowi zwyczajnie używamy ŕkła czystego, troygraniaŕtego, które graniaŕstopem (*prisma*) zowiemy. Niech będzie

ABC

ABC (fig: 33) przecięcie namienionego graniałostupa prostopadłe do jego osi, DE promień słoneczny na BC ukośnie padający, łatwo poznać, że ten promień w szkiele prostopadłej FE na EG, potem zaś w powietrzu znowu od prostopadłej GH na GJ, a zatem dwa razy w górę się łamie. Promień złamany przeiawszy białą kartą na J, zawsze się robi obrzą różnemi farbami, bardzo światłemi odmalowany, tym większy, im kartę od graniałostupa bardziéy oddalimy. Z czego się pokazuje, że promienie farb począwszy od punktu G, prosto idą, a zatem coraż bardziéy od siebie się oddalają. W namienionym obrazie następujące färby dosyć wyraźnie widzieć się dają. Náywyżey na J fioletowá, niżey indychowá, niebieská, zieloná, żółtá, złotawá, náyniżey czerwóná. Ten porządek w następowaniu farb zawsze i wszędzie iednakowy bywá. Stąd poznaemy, że światło fioletowé náybardziéy się łamie, czerwóné náymniéy, inszych farb promyki (*stamen*) średnią nieiaką mają łomność (*refrangibilitas*) które są bliższe promyka fioletowého, większą, które zaś czerwóného, mnieyszą. Różnica łomności we wszystkich promykach różnyh farb iest niewielká: gdyż dopoki blizkie są graniałostupa, mało od siebie odstepują; zaczm i kąty między niemi, i pionowá HG niewielé się różnią.

## §. 38.

Mierné  
łámání się  
światła nie  
sprawia  
różnych  
fárb.

Dóświadczenie nauczá, iż promień słoneczny, bądź ráz tylko złámany, bądź kilka razy wprawdzie, ale przez samé powierzchnie równoodległé, na promyki różnych fárób, co do oka nie dzieli się: przyczyną tego jest różnica bardzo mała w ilości samychże promyków. Gdyż promień DE w szkłe ze wżytkiém się rozdziela, tak dalece, że część jego fioletowa od G náywyżey idzie ku A, czerwona zaś náyniżey ku C, atoli jednak punkta różnych fárób na G tak blisko siebie leżą, że ich oko zgoła rozeznac nie może, a náybardziej w téczas kiedy promień E G niezbyt jest długi. Gdyby tedy drugą powierzchnią łamiącą była na G, równoodległa od B C, znowuby łamała promyk fioletowy, który w szkłe náywyżey szedł, náybardziej na dół, a czerwony náymniej. Tym sposobem wżytkie promyki różnych fárób stałyby się blizkiemi siebie, i równoodległemi, tak iak były przedtém na DE, nim się złamały na E. Gdyż każdy promyk od promienia DE byłby równoodległym (19) a zatém iednego od drugiego rozeznacby nie można było. Daleko inaczej się rzecz má, gdy powierzchnie łamiące ku sobie są znacznie nachylone. Bo dla kąta na C, każdy promyk w graniastofstupie dwa razy się łamie w iednę stronę: i ta jest właściwą przyczyną, że promyki różnych fárób znacznie się rozchodzą. Stąd wyrozumiewamy, za co około

rzc-

rzeczy, na które przez soczewki patrzymy, różnych farb nie widzimy, kiedy same promienie przez środek soczewki przechodzące do oka wpadają, jeśli zaś i to światło do oka dochodzi, które po brzegach soczewek pada, zwłaszcza jeśli ich wypukłość jest znaczniejszą; wtenczas się rzeczy widzialne farbami otoczone pokazują. Gdyż powierzchnie soczewek łamiących koło osi prawie są równoodległe, przy brzegach zaś do siebie znacznie się nachylają, a zwłaszcza gdy soczewki są bardzo wypukłe.

### §. 39.

Z tych doświadczeń, które na graniałostupie czyniono, słusznie wnosimy, że promyki różnych farb, z których się światło słoneczne składa, różnemu łamaniu w ciałach przezręczystych podlegają. Stąd także idzie, że owe siedm farb wyżey wymienione, są pierwiastkowe, czyli pojedyncze. Gdyż każdy promień słoneczny graniałostupem przejety, jest zbiorem prawie niezliczoney liczby różnych promyków iednostajnie z sobą zmiyszanych. Ze zaś każdy promyk odmienny farby ma właściwą sobie łomność; przeto promyki różnofarbné przez graniałostup od siebie się oddzielają, promyki zaś iednofarbné zbierają się, i złączone idą. Gdyby tedy owe siedm farb, które w obrazie kartą przejetym wyraźnie widzimy, były ieszcze złożone,

Siedm  
farb pier-  
wiastko-  
wych.

żone; coraz nowéby fárby tym wyraźniéj pokazywały się, imbyśmy kartę od grania-  
stołupa bardziéj oddálali, bo promyki ró-  
żnofárbné dalej idąc bardziéjby odstępo-  
wały, a tém samém różność w ich tomno-  
ści, a stąd odmiénność w samych fárbach  
znaczniéjby się wydawała. Inacziéj zaś  
doświadczenié nás nauczá: bo oprócz  
wzmiankowanych fárób, inné, choéby téż  
i w náywiéksziéj odległości karty od gra-  
niałtołupa, nigdy się nie daią widziéć.  
Nadto przez inné doświadczeniá docieczo-  
no, że powtórné lámiąc promyki światła  
żádná z rzeczonych fárób nieodmiénia się,  
ani dzieli na inné fárby; idzie zatém, iż  
téż żadná z drugich się nie składa, ale wszy-  
stkie są piérwiałtkowé i pojedynczé.

### §. 40.

Światło  
Innych ciáł  
podobné  
jest światłu  
słoneczné-  
mu, nawet  
co do fárób.

Światło od innych ciáł wszystkich, któ-  
ré tylko pod zmyśły podpadaią, jest wcale  
podobné do światła słonecznego. Idzie  
drogą prostą, odbiia się od zwierciadeł,  
przez srodki odmiénnie gęste przechodząc  
złamaniu podlegá, tak iak światło słone-  
czné. Zaczém jest bardzo dowodliwá, iż  
także różné má w sobie fárby: co téż i  
wielorakié doświadczeniá w téj mierze czy-  
nioné potwierdzaią i iawnie dowodzą. Pło-  
mień drzewa palącego się, albo lampy jest  
białawy a zatém téż saméj prawie fárby,  
co i światło słoneczné. W tym zaś płómiéniu,  
patrzác nań przez graniałtołup, téż samé  
siedm

śiedm fąrb postrzegąmy, co i w świetle słonecznym: z czego się pokazuje, iż promyki w promieniu przez graniastoślup tymże sposobem oddzielają się, a zatem że iednakowo są pomieszane, iak promyki od słońca. Czerwoność w rozrzarzonych węglach, patrząc na nie przez graniastoślup, bynajmniej się nie odmienia; a zatem nie dzieli się ani mieni łamaniem światła, tak właśnie, iak czerwone światło słońca. Té więc, i infze tym podobne doświadczenia okazują, że owe śiedm fąrb, któreśmy wyżej wzmiankowali, są pierwiastkowemi, nie tylko w świetle słonecznym, ale téż w świetle i od innych ciał idącym: przez pomieszanie zaś tych fąrb inne się robią fąrby, a białość nakoniec składa się ze wszystkich fąrb pierwiastkowych.

## §. 41.

Co się tycze czarności, pewną jest rzecz iż ta z nadzwyczajnym i z niepomiernym niedostatkiem światła zawsze się łączy. Przeto żadne ciało świecące, poki świeci, nie bywa czarne; gdyż w tenczas światło żywsze, i mocniejszy do oka od niego przychodzi, niż od ciał ciemnych. Ciało ciemne nazywamy czarnem, gdy z innymi ciałami równie oświecone, daleko mniej światła zawsze odbija, niż drugie ciała nie iedney z niem fąrby. Co się stąd pokazuje, że gdzie są ciemności, i gdzie cień pada; tam jest czarno. I cienie tym czarniejsze

Czarność  
skąd po-  
chodzi.

nieyższe wydaia się, im na około nich wię-  
cę jest światła, bo natenczas niedostatek  
tegoż światła w cieniu pod zmyśły nam  
bardziej podpada. Atoli gdyby od iakie-  
go ciała żadne światło do oka naszego nie  
dochodziło; tedybyśmy go zgoła nie wi-  
dzieli. Zaczem i od nayszarniejszych prze-  
dmiotów, światło do nas dochodzi, ale w  
bardzo małej obfitości; owfzem w słabych  
cieniach, które nam pod oko podpadaia,  
nieco światła się znayduie.

## §. 42.

Swiatło  
dzienné.

Ponieważ nie tylko ciała świecące, ale  
nawet i ciemne światło, które na nie pa-  
da, około siebie rozrzuciaia; przeto gdy  
słońce w czasie pogodnym ziemię oświeca,  
światło od ciał ciemnych nawet na owe  
miejsca dochodzi, dokąd promienie słoń-  
czne nie sięgaia. Zatem światła dziennego  
wszędzie używamy, gdzie tylko światła  
słonecznego wprost do nas idącego nie ma.  
Gdyż to światło zowiemy *dzienném*, które  
w dzień znayduie się na owych miejscach,  
których słońce wprost nie oświeca. To  
więc światło znayduie się we wszystkich  
cieniach, które ciała promieniami słońca o-  
świecone rzuciaia; i codzienné doświadcze-  
nie pokazuje iawnie, że toż światło w cie-  
niach jest bardzo tegie, bo w oczy nas tak  
mocno uderza, iż za dnia z cieniów na-  
wet i gwiazd nie widzimy, tak, iak w  
nocy. Bo takie jest ułożenie ciała naszego,

iż

iż w każdym zmyśle wszelkie poruszenie słabsze przytłumione bywają od znacznie tęższego, które tegoż samego czasu, razem w tymże samym zmyśle powstaje. Przeto pod dzwonem, gdy weń dzwonią, nie słyszymy głosu do nas ciszey mówiących, dla téż przyczyny, światła: zarzewia przy świetle słońca nie widzimy. Podobnymże sposobem moc światła dziennego przekadza do widzenia gwiazd, których światło jest daleko słabsze.

## §. 43.

Gdy niebo jest niepogodne, chmury, iako ciała niezewszystkiem ciemne, w dzień wielką obfitość promieni słonecznych do nas przepuszczają. Wprawdzie te promienie nieporządnie się łamią, gdyż obłoki nie są całe przezroczyście, i nie mają foremego kształtu, iednakowóż znacznie się przez chmury przebiiają, i na wszystkie strony idą. A tak, gdy nawet zachmurzone jest niebo, wszędzie używamy światła dziennego w cieniach od chmur. Przed wchodem słońca, i po zachodzie, powietrzokrag wiele promieni słonecznych przeysnuje, i ku ziemi je odbiiając owo słabe daie światło, które *świtem*, albo *mrokiem* nazywamy. Gdyż powietrze do znaczney wysokości ziemię otacza, a jest niezewszystkiem przezroczyście, (11.) Nocne nawet ciemności mają w sobie nieco światła, gdyż sowy, nietopérze, koty, i inne zwierzęta

Swit, i  
mrok,

rzęta w nocy wyraźnie widzą, coby żadną miarą być nie mogło, gdyby do ich oka cokolwiek światła nie wchodziło.

## §. 44.

Wykład  
cieńca.

Zaczém, w cieniu koniecznie być musi niedostatek światła, ale tylko znacznie wielki, nigdy zaś niebywá zupełny. Poprowadziwszy n. p. przez wierzchołek skazówki wprost stojącej i ciemnej  $AB$  (fig. 34,) linią prostą  $CAD$ , cień zupełnie zajmuje miejsce  $ABD$ , bo promienie słoneczne, prosto tylko idące, skazówka ciemną przeźmuje, i doysdź im tam nie dopuszczá. Zaczém na  $ABD$  nie ma światła bardzo tegoż, przeto niedostatek światła tamże jest bardzo znaczny. Dámy więc tym czasém, że słońce jest jedynym punktem świecącym,  $EG$  płaszczyzna pozioma,  $AB$  skazówka prostopadle stojąca, na linię  $BD$ , która jest przecięciem dwóch płaszczyzn  $ABD$ , i  $EG$ , cień padnie, i można będzie łatwo wynaleśdź kąt  $ADB$ , to jest *wysokość słońca* nad widnokretem; z wiadomej długości skazówki  $AB$ , i z ięć cienia  $BD$  zrobiwszy na papierze trójkąt prostokątny, którego boki kąt prosty zawierające powinny być w stosunku linii  $AB$ , i  $BD$  (*Geom. Część I. Kar. 357, Tw. 338.*) Im wyżej idzie słońce, tym cień bardzięj się skraca, i przeciwnie. Bo im kąta  $ADB$  więcéj przybywá, tym trójkąt  $ADB$  mniejszym się staie, tym

linią

liniá AD bliżey przyśtepuie do linii AB, a zatém i liniá BD iest krótszą. Ze zaś cień BD zawsze pądá na płaszczyznę, którą przez skazówkę A $\beta$ , i przez płaszczyznę C przechodzi, zaczm w strony przeciwné słońcu isdź musi; i ténto obrót cienia sprawiaie, że przez kompasy różné w dniach godziny poznaiemy.

## §. 45.

Cienie pospolicie bywaią do ciąt podobné, od których pochodzą. Niech będzie ciało ABED, (fig. 35,) nieprzeźrzocyste, niewielkie, C punkt świecący, cały ostrogran ścięty ABGFHJEDA cieniem się skryie. Jeżeli więc tén ostrogran gdziekolwiek przecinamy tablicą równoodległą od płaszczyzny AE, staie się cień FGJH do ciała AE cale podobny. W ogólnosci zaś mówiac, kształty cieniów za pomocą Geometrii zawsze określić možná. Gdyż pospolicie zależą od kształtu i położenia iakiéy powierzchni, którą czynimy przecięcie, i od ostrogranu, albo ostrokregu, którym się zamyká iakié ciało przeźrzocyste, i którego boki naokół dotykaią się rzeczónego ciała, a na wierchołku punkt świecący leży. Łatwo to poiać možná, że pytanie o kształcie takiego przecięcia iest zagadnieniem cale Geometryczném.

Czemu  
cienie czę-  
sto bywaią  
podobné  
rzeczóm.

## §. 46.

**Przycień.** Przypuściliśmy wyżej, że słońce jest ni-  
by punktem świecącym C, (fig. 34,) i  
widzieliśmy, że to przypuściwszy, cień  
skazówki AB całeby się skończył na D.  
Lecz, że całej płaszczyny słońca za punkt  
w samej rzeczy mieć nie można, przeto  
niech będzie C cząstka słońca najwyższą,  
F najniższą. Toż poprowadziwszy linią  
FAG, łatwo rozumiemy, że i na DG  
nieaki cień iefzcze pozostaie. Bo na to  
miejsce żaden promień z punktu F nie do-  
chodzi, i powłzechnie tym mniey światła  
od infzych punktów między C i F poło-  
żonych na nie pąda, im bliżey przystepuie-  
my do D. Przeto cień skazówki nie nagle  
się kończy na D, ale coraż zwolna niknie  
między DG, a wreszcie na G całe uftaie.  
Tę zaś cień DG zwolna niknący, przy-  
cieniem (*penumbra*) nazywamy; bardzo  
ieft trudno rozeznać iego granice. Ze wfty-  
tkie ciała świecące znaczną miéwaią wiel-  
kość, i za punkta brane bydź nie mogą,  
przeto łatwo zrozumieć; że też wftytkich  
rzeczy cienie, na które patrzymy, przy-  
cieniami się otaczaią, i że dla przycieniów  
brzegi samych cieniów są bardzo niewyra-  
żne. Jeżeli kąt CAF ieft bardzo mały,  
co się prąwdzi względem słońca, i linią  
AD nie bardzo długą, natenczas przycień  
półpolicie niémal ze wftytkiem ginie, i  
dla tego przyczyny widzimy, iż niémal  
wftytkie cienie, gdy słońce znacznie w gó-  
rę

rę wyniesione świeci, prawie żadnych przy-  
cieniów, co do oka, nie mają.

## R O Z D Z I A Ł XII.

*O Słońcu, Księżycu, i gwiazdach.*

### §. I.

Przez światło ów wielki świata widok niby się nam otwiera. Gdyż prawie nieskończoną moc ciał nader ogromnych, przez samo światło poznaiemy, któreto ciała, że nazbyt są od ziemi odległe, przeto ié *niebieskiemi* nazwano. Rzeczy, które smakuiemy, wachamy, albo, których się dotykamy, są blizkie nas, i chociaż głosy o kilka mil czasem slyszymy, przecięz ciało brzmiące zawfze iest w granicach powietrzokregu, i powietrze między niemi i uchem naszemi, albo inne iakie czastki od powietrza grubsze są w pośrzodku. Lecz zmysł widzenia nierównie daley siega, i za granice powietrza wychodzi. Skąd poznaiemy, że owe czastki, przez które światło do nas dochodzi, różnią się od powietrza, i wszędzie, nawet wyżej powietrzokregu, po owych niezmiernych rozległościach nieba są rozciagnione.

Czastki  
światła, są  
różne od  
czastek po-  
wietrza,

## §. 2.

Czas A-  
stronomi-  
czny i po-  
spolity.

Wzmiankowane ciała niebieskie, Słońce, Księżyc, i inne, chociaż są bardzo odległe od ziemi, przecież nie mały nam pożytek czynią, i przeto są godne naszey uwagi. Gdyż oprócz ciepła i światła, co od słońca mamy, biegiem światła niebieskich formnym, i ciągłym ludzie od wieków czas mierzyli. Ze wschodem słońca dzień, z zachodem noc się zaczyna. Przeciąg także czasu między dwoma przéysciami srodka słońca przez płaszczynę naszégo południka, dniem zowiemy, i tén na 24 godzin dzielimy. Tak trzeba rozumieć, gdy mówimy, że jest dzień 3, 4, Marca, i t. d. Taki zaś dzień od 24 godzin zawiera w sobie czas ranny, i wieczorny, noc i dzień właściwie rzeczony, kiedy nam słońce przyświeca. Północ po południu następuje we 12 godzin, i od téy chwili my dziś dni naszé zaczynamy do przyszłego południa 12 godzin rachuiąc, a od południa znowu 12 do północy. Dawniéy były niektóre narody, i podziśdzień ielzce są, które wciąż 24 godzin we dniu rachuią, albo dzień od wschodu słońca, lub zachodu zaczynaią, iak Egypcyanie i Włosi. Astronomowie zawlze 12 godzinami późniéy dzień zaczynaią, niż pospolity zwyczaj niesie, i od iednego południa do drugiego 24 godzin ciągle rachuią. Przeto n. p. w czasie Astronomicznym, dzień 19 Kwietnia, 13 godzina 54', w pospolitém używaniu,

waniu, czyli w czasie, iak go rachuiemy, jest dniem 20 Kwietnia, i g. 54 m. po północy.

## §. 3.

Wtén sposób bieg słońca, bądź prawdziwy, bądź widoczny od wschodu na zachód dał pochop ludzióm rachowania dni, i dzielenia ich na godziny. Drugi także bieg słońca iuż ku północy, iuż ku południowi, stał się przyczyną miarkowania lat, (III. 10.) Gdyż obywatele Kraiów umiarkowanych widzieli, że po wiosnie lato, iesiń i zima ciągłym i foremnym porządkiem następują, stąd przeciąg czasu owym czterém poróm właściwy *rokiem* nazwali. Potém zwážali, że każdy rok prawie 365 dni w sobie zawiera. Gdyż n. p. pewnego dnia, podczas wiosny, na iakiém miejscu wysokość południową słońca dokładnie zaznaczyli, i w następującym roku dopilnowawszy dnia, którego słońce prawie też samę wysokość południową na témże miejscu znouu miało, poznali że liczba dni, między owými dwoma czasami upłynionych, rok cały wynosiła. Łatwiey się iefzcze długość roku z samego wschodu i zachodu słońca okazuje. Nasi rolnicy dotąd nawet na pewném miejscu stawiając, przez góry, drzewa, i inne tym podobne rzeczy miarkowane, tę część nieba opisywać zwykli; gdzie słońce pewnego dnia wschodzące, lub zachodzące dawniey widzieli, Kto tedy na początku iedney wiosny

Rok.

ſny mieyſc wſchodzącego ſłońca róz dobrze zaznaczył, i na przyſzłą wiosnę dopilnował dnia, kiedy ſłońce znowu na témże mieyſcu wſchodziło; ten długość roku łatwo mógł poznać z liczby dni między iednym i drugim poſtrzeganiem upłynionych. Bo podczas obojga porównania dnia z nocą, wſchód i zachód ſłońca na ſamym głównym punkcie wſchodu i zachodu na niebie przypada. Potém zaś wſchód albo zachód, ku ſtronie północney, albo południowey, coraz daléy ſię pomyká, aż do dnia dluzſzego, albo naykrótſzego, po którym ſłońce ku owemu punktowi rzezonemu znowu powoli ſię wróca.

## §. 4.

Rok po-  
ſpolity.

W późnieyſzych czaſach przez nádokładnieyſze, i wiele razy czynioné poſtrzeżania wysokoſci południowey ſłońca, znaleziono, iż rok poſpolity, czyli taki, iakięgo używamy, który też *zwrotnym* (*tropicus*) nazywá ſię, má w ſobie dni 365, godzin 5, minut piérwſzych  $48\frac{3}{4}$ , i dlá téy przyczyny każdy rok czwarty ieſt poſpolicie przeſtępny, i zawiera w ſobie dni 366. Gdyż 5 godzin  $48\frac{3}{4}$ , co cztery lata, prawie 24 godzin czyli dzień cały wynoſzą, a zatem w krótkim czaſie rok poſpolity znaczniey odſtąpił od prawdziwego biegu ſłońca, gdybyśmy w każdym roku 365 dni rachowali. Początek roku poſpolitego wcale

le od upodobania zawist. Gdyż jedné narody zaczynaia rok od dnia najdłuższego, drugie od porównania dnia z nocą, wiosnowego, albo iesiennego, inne od infzych czasów. Ułożenie naszego kalendarza od Rzymian má początek, którzy pierwey od porównania wiosnowego dnia z nocą, potem zaś prawie 10 dnia po najkrótszym dniu rok zaczynali. Ténże sám Początek roku podziśdzień się kładzie w kalendarzu popolitym, który od Papieża Grzegorza XIII swoje wziął nazwisko.

## §. 5.

Niemniéy wielką rzeczą w téy mierze i Xieźyc ludzióm byđ się zdawał, gdyż prawie w takiéyże wielkości nám się ukazuje, w iakiéy i słońcé, a chociaż iego światło jest nierównie mnieysze i słabsze od światła słońecznego, przecieź znacznie tłumi światłość innych gwiazd, i nocy widné czyni: zaczęm bardzo wiele nám pożytku przynosi, zwłaszcza podczas zimy, mieszkańcóm zaś krajów ciepleyszych przez cały rok, gdyż u nich latém nocy są znacznie dłuższe, a przeto byłyby ciemniéysze niż u nás. Nadto ustawiczne odmiany téy planety wiele uwagi w ludziach wzbudziły, zwłaszcza w mieszkańcach tych krajów, w których niebo jest ustawicznie pogodné, ani chmury xieźyca nie załaniaia. Tam, raz zgoła nie widuia go na niebie, drugiraz z światłemi bywá ro-

Zwyczaj-  
né odmiany  
xieźyca.

T gami,

gami, już połową, już całym sobą przyświeca. Gdy jest w pełni, zawsze wchodzi o zachodzie słońca, potem zaś z wolna światło traci, od strony zachodniej wchodzi codziennie później, i zbliża się ku wschodowi słońca. Nakoniec prawie całe światło straciwszy, małego poprzedza wschód słońca. Toż nie widać go przez kilka dni, potem zaś z rogami ku wschodowi obróconemi znowu się ukazuje, po zachodzie słońca wkrótce zachodzi. Zachód nieżyca codziennie później przypada, światła zaś w nim przybywa od strony zachodniej, póki nakoniec cały nie zajaśnieje.

## §. 6.

**Mieście,** W krótkim czasie ludzie dostrzegli, iż wszystkie wzmiankowane odmiany nieżyca w przeciągu 29 dni, albo 30, przemieniają, toż znowu się podobnym sposobem wracają. Ten więc przeciąg czasu *mieściec* nazywali, i łatwo dochodzili, że mieście, zaczynając od nowiu już 29 dni, już 30 naprzemiany miewały. Przeto, u bardzo wielu narodów dawniej mieście tak ciągle szły naprzemiany, iż sam nieżyca na niebie przez swe odmiany im ukazywał, bez żadnego kalendarza, którą część mieścieca, owszém prawie, który dzień przepędzali. Podziś dzień nawet Turcy i Żydzi takich mieściecy używają, których początek od nowiu, śródek od pełni rachują. Ze zaś w nieżycu cztery są znaczniefzém odmiany,

miany, to jest, dwie kwadry, pełnia i nów, a między każdą z tych odmian jedną i drugą prawie 7 dni upływa, przeciąg 7 dni *tygodniem* nazwano, a zatem miesiąc 4 tygodnie, i jeden, albo dwa dni w sobie zawiera.

## §. 7.

Ponieważ 12 takowych miesięcy rok prawie cały wynoszą; niemal wszystkie narody rok swój na 12 miesięcy podzielili. Ale w tej rzeczy wielką różność zachodzi. Ze bowiem 12 miesięcy, w których naprzemiany, to 29, to 30 dni rachujemy, tylko 354 dni wynoszą, a tym samym prawdziwego roku słonecznego prawie 10 dniami nie dochodzą, co, we trzy lata, prawie jeden miesiąc czyni; przeto niektóre narody bez względu na bieg słońca czas 354 dni, albo 12 takowych miesięcy, o jakich wyżej mówiliśmy, za rok poczytały i rokiem go księżycowym nazywają. Turcy podziśdzień iśćcie tak lata rachują, a za tym początek ich roku zwolna cofając się przez wszystkie dni w roku przechodzi, a tenże sam miesiąc, który śród lata raz przepędzają, innych lat w zimie przypada. Inne narody unikając tego zamieszania, zatrzymały się wprawdzie przy miesiącach po 29, i 30 dni rachowanych, ale prawie co trzy lata, cały miesiąc dodawały: przezco lata znacznie nierówne były na bieg słońca i na bieg księżyca względem siebie. Nakoniec nie-

Rok słońca  
nieczony i  
księżycowy.

które narody rok biegiem słońca miarkowały, nie mając względu na księżycą. Tak Rzymianie czynili, których kalendarza my podziśdzieli używamy. Rok Rzymski ze 12 wprawdzie składał się miesięcy, ale popolicie 30, albo 31 dni na każdy miesiąc rachowano. Gdyż Styczeń miał w sobie 31 dni, Luty zaś w roku pospolitym 28, w przestępnym 29. Inne miesiące tak rachowano:

Marzec	31	Dni, Sierpień	31	Dni
Kwiecień	30,	Wrzesień	30,	
Máj	31,	Październik	31,	
Czerwiec	30,	Listopád	30,	
Lipiec	31,	Grudzień	31.	

## §. 8.

**Wzycie**  
Kalendarza  
Rzymskiego,  
albo, na-  
szego.

Tak lata miarkowane, podług naszego albo Rzymskiego Kalendarza, do równości z sobą bardzo blisko przystepują, i więcej różnicy nad jeden dzień nie mają. Nadto, też same miesiące w téż samej porze roku przypadają. Zaiście obadwa te pożytki tak wielkie są, iż przez wzgląd na nie sprawiedliwie zaniechano biegiem księżycy wymierzać lata, zwłaszcza po krajach ziemiejszych, gdzie księżyc w zimie niemal przez całe miesiące pod chmurami się kryje, latem zaś ledwie się widzieć daje, dla krótkości nocy. U nas dlatego wszystkie miesiące od téż samej odmiany księżycy wcale się zaczynać nie mogą, że czę-  
sto

sto dwoma dniami byłyby dłuższe w przeciągu czasu między jednym i drugim, tuż następującym nowiem. Przeto, gdy się iaki nasz miesiąc zaczyna od nowiu, pierwszą kwadra księżycą na dzień 9 po zaczęciu, pełnia na 18 i t. d. przypada.

### §. 9.

Ze tedy obroty ciał niebieskich do dzielenia czasu ludziom są użyteczne i potrzebne, dosyć wiele na tém zależy, abyśmy je pilnie zważyli i roztrząsali. Wzmiankowane obroty gwiazdami miarkować należy; jeśli je dokładnie poznać chcemy. Wiadomo, że każdej nocy pogodnej niezmierną moc gwiazd małych ikrzących się widzimy, między którymi odległości nigdy znacznie się nie odmieniają, i które nieruchomemi zowiemy. Kto na niebo przez kilka godzin patrzy, oczywiście postrzeżę, że liczne gwiazdy od wschodu na zachód idą. W naszych krajach, ku północy, postrzegamy nieiaką gwiazdę, niepomierne światłą, która co do oka, zawsze na jednym miejscu zostaje. Ta nazywa się *gwiazdą biegunową*, (*Stella polaris*), a wszystkie inne gwiazdy tym mniejsze koła przebiegają, im od niej mniej są oddalone, i niektóre na nasz krąg wcale nie zachodzą, (1) ale bez przestanku nad widno-

Gwiazda  
Biegunowa,

(1) Na każde miejsce te gwiazdy nigdy nie zachodzą, których odległość od gwiazdy biegunowej jest mniejszą od szerokości Geograficznej miejsca danego,

dnokregiem zostają. Niektórzy Astronomowie doświadczyli wprawdzie, przez swe narzędzia obrót gwiazd iak náydokładniéy postrzegając, że i gwiazda biegunowa nieiakié koło, blisko pewnego punktu nieruchomego, obiega; lecz ten iéy bieg iest nader mały, i samym okiem na niebo patrząc nikt go postrzedz nie może. Na wszelkiém miejscu ziemskim gwiazda biegunowa, albo raczéy qw punkt nieruchomy, około którego taż gwiazda chodzi, na płaszczyźnie południowéy ukazuje się: co łatwo postrzegamy do rzeczoney płaszczyzny oko przyłożywszy.

### §. 10.

Bieguny  
nieba,

Tak się dzieie na całej północnéy półkuli ziemskiej. Z drugiéy zaś strony równika, podobnyż punkt nieruchomy, ku południowi, na płaszczyźnie południowéy każdego miejsca, widzieć się daie. I chociaż żadna gwiazda znacznieysza nie iest tak blizka rzeczoney punktu, iak zbliżoną widzimy naszą gwiazdę biegunową do punktu północnego; przecież są niektóre gwiazdki niedalekie, co bardzo małe koła widocznie przebiegają, i od tegoż punktu zawsze w iednakowéy odległości krążą. O czém nás, i postrzeganiá dokładnieysze, czynioné narzędziami astronomicznými, upewniają. Owe tedy dwa punkta, przez które wżyskich miejsc płaszczyzny południowé przechodzą, *biegunami są nieba,* ieden

ieden północny, drugi południowy, a linia, która te dwa punkta łączy, jest osią nieba i ziemi, (II. 9. IV. 8.) Jakakolwiek gwiazda n. p. f. (fig: 36.) od biegunów N i S oddalona, w ten sposób idzie ku zachodowi, że odległości NF, i SF wcale się nie odmięniają, bo odległość między któremkolwiek dwiema gwiazdami odmięnie nie podlega. Zaczem w trójkacie NFS boki się odmięnić nie mogą, zatem ani katy (Geom: Czys: I. §. 316.) Przeto i linia FH, do osi NS prostopadła nieodmięnną zostaje, gdyż punkt F około osi krąży. Każda tedy gwiazda F codziennie przebiega koło, do osi nieba prostopadłe, a zatem iedno z równoleżników.

## §. II.

Zaczem wszystkie gwiazdy nieruchomé tak bez przstanku krążyć się zdają, iak gdyby do owej wydrożonej kuli niebieskiej, bardzo wielkiej, przybite były, a rzeczoną kulą razem z niemi, około własnej osi, od wschodu na zachód ustawicznie się obracała. Samo słońce ma ten bieg półpolity, i dla tego iedno z kół prawie równoodległych codziennie przebiega. Mniemamy, że płaszczyna południową iakiego mieysca przecina kulę niebieską, i niech będzie CV (fig: 37) linia pionową na toż mieysce, BCH przecięcie widnokregu myślnego (IV. 7,) C szrodek nieba i ziemi, P ieden z biegunów, PC, oś  
 Wyfokoisie  
 bieguna,  
 swia-

świata, AC przecięcie płaszczyzny równika, a będą kąty ACP, i VCH proste; zatem  $ACV = PCH$ . Ze tedy ACV jest szerokością Geograficzną miejscą (11. 10) PCH zaś wyfokością bieguna na toż miejsce, czyli wyniesieniem bieguna P nad widnokrag CH, następuje, iż szerokość Geograficzną każdego miejsca równą jest wyfokości bieguna na toż miejsce, a zatem wynaleziona bydź może przez postrzeganie wyniesienia bieguna nad widnokregiem, kąt zaś BCA jest wyniesieniem równika nad widnokregiem. Ze bowiem BCV jest kąt prosty, stąd idzie, iż odciągnąwszy wyfokość bieguna na pewne miejsce, od kąta prostego, czyli od  $90^\circ$ , zostanie wyniesienie równika (*elevatio aequatoris*) na toż miejsce.

## §. 12.

Stońcć  
má bieg  
własny,

Jeżeli tedy iakić światło niebieskie nie tylko codziennie od wschodu na zachód krąży, ale też razem miejsce względem gwiazd nieruchomych odmienia, i dzień po dniu, coraż do innych gwiazd zbliżone się ukazuje; za pewną trzymać można, iż takie światło, oprócz biegu pospolitego wzyfkim ciałom niebieskim od wschodu na zachód, má jeszcze bieg własny, i ofobliwy. Ściaga się to i do stońcć, około którego, chociaż nigdy oczyma samými gwiazd na niebie nie widzimy, bo światło słoneczne nam do tego przeszkádza (XI, 42;) można jednak postrzegać gwiazdy, które albo

po

po zachodzie słońca zaraz wstają, albo też wstają jego poprzedzają. Takie zaś postrzegania przez kilka miesięcy czyniąc, obaczmy, że coraż iedne gwiazdy miażd drugich, pomału ciągiem następować będą: a tym sposobem poznamy, że odległość słońca od gwiazd nieruchomych ustawicznie się odmięnia. Stąd koniecznie wniesiemy, że i słońce oprócz biegu dzięnnego od wstodu na zachód, ma ięszcze bieg własny.

## §. 13.

Zebyśmy ten bieg własny słońca zrozumieli, dopilnujemy przez kilka nocy nieprzerwanych na dobrym zegarze Astronomicznym owę czas chwili, kiedy iaką gwiazda przez południk przechodzi, dōydzimy, że owo ię przeyscie co dzień 4' prędzę się zdarzą, niż pierwéy było. Jeżeli n. p. iaką gwiazda nieruchomá, dnia 7 Stycznia pewnego roku, o famey 12 godzinie w nocy przez południk przechodzi: co gdy się dzieie, mówimy, że gwiazda góruie (*culminat,*) taż sama gwiazda 8 dnia Stycznia górować będzie prawie o 11 godzinie 56 minutach, dziewiętego Stycznia o godzinie 11 m. 52, i t. d. i tak bez przesfanku coraż prędzę naprzód w nocy, potem za dnia, nakoniec zaś 7 Stycznia, w roku następującym, znowu prawie o godzinie 12 na południk przyydzie. Zaczém rzeczona gwiazda w przeciągu iednego roku, w którym słońce 365 razy przez po-

Górowanie  
nie światła  
niebie-  
skich.

łu-

łudnik przeszło; 366 razy górowała, tak, iako i infze gwiazdy nieruchomé. Czas między górowaniem, i górowaniem tuż następującym iedneyże gwiazdy zawsze wcale równy wypada. Co iasnie poznaiemy z zegaru Astronomicznego, którego przy postrzeganiu gwiazdy używamy. Tęmi bowiem czasy zegary Astronomiczne iuż do takiéy doskonałości przysły, że przez długi czas bez żadného znacznego uchybieńia wcale równo isdz mogą.

## §. 14.

Inné widzimy gwiazdy zimną, a inné latém.

Ze tedy wszystkie gwiazdy nieruchomé obiegi swoje codzienné ku zachodowi spieszniéj odprawuią, niż słońcé, stąd następuje, że każda gwiazda, która dziś razem ze srodkiem słońca przez południk przechodzi, nazaiutr 4' przedéy na toż miejsce powróci, a zatém słońcé dzień w dzień coraż badziéy ku zachodowi za nią się pozostacie. Zaczém własnym biegiem oczywiście ku wschodowi idzie, i w roku iednym cały okrąg nieba tymże biegiem przebywá. Stąd pochodzi, że o iednéy godzinie w nocy, w pewnéy sronie nieba, inné gwiazdozbiory (*constellatio*) latém widzimy, inné na wiosnę, w iesieni inné. Gdyż gwiazda nieruchomá, która wsrzód zimy o północy góruie, posród lata koło południa przez południk przechodzi, i dla tego natenczas w nocy iéy nie widzimy. Przeciwnie zaś, te gwiazdy podczas letnich

nocy

nocy widzimy, których zimą światło dzienné widzieć nam nie dopuſzczą.

## §. 15.

W tymże tedy ſamym czasie, w którym ſłońce idąc ku zachodowi 365 razy obiega niebo, każda gwiazda nieruchomá 366 razy w tęſż ſtronę krąży. Chociaż bowiem namienioné obiegi nie zewsztytkiem ſię zgadzają; przecieź różnica tak mała w nich zachodzi, że iá opuścić można. Gdyby tedy własny bieg ſłońca był zupełnie iednoſtanny; każdy całkowity obieg iego, do całkowitego obiegu gwiazdy nieruchomey, byłby, iak 366: 365; a zatem obieg gwiazd odprawiałby ſię we 23 godzinach 56', 4'', obieg zaś ſłońca we 24 godzinach. Przeto Aftronomowie w ten ſposób naſtawiają zegary, które zawſze iednoſtannie iſdź powinny, iż n. n. gwiazda nieruchomá raz obieży niebo, rzeczóné zegary dokładnie wymierzą 23 godzin, 56' 4''. Jeſli zegár n. p. pokazuje 9 godzinę 5', 6'' o téy właſnie chwili, kiedy dziś gwiazdą nieruchomá góruie; nazajutrz, gdy taż gwiazdą będzie na południku, musi pokazać właſnie 9 godzinę, 1' 10''. Tym ſposobem zegary Aftroniczne podług biegu gwiazd nieruchomych naſtawiają ſię, i tak uſtawioné ukazują czas, ſrzednim od Aftronomów nazwany. Każdey więc gwiazdy nieruchomey obieg całkowity trwá 23 godzin 56', 4'' czasu ſrzedniego, obieg zaś całkowity

Czas ſrzedni.  
dni.

wity słońcá, jest dłuższy 3' 50" takiegoż czasu.

## §. 16.

Czas prawdziwy.

Czas średni, o którym mówiliśmy, różni się od czasu widocznego, który też Astronomowie *prawdziwym* nazywają: gdyż przez zegary Astronomiczne niezawodnie doświadczono, że bieg słońcá nie jest zupełnie iednostajny, bo czasy między iednym przeyscieniem srodka słońcá przez południk, i drugim tuż następującem, czyli dni prawdziwe, nie zewszyskciem są między sobą równe, ale w zimie trochę dłuższe, niż latem chociaż różnica między dniami prawdziwemi od 24 godzin, ledwie do 1' dochodzi. Kompaszy, czyli zegary słońeczne czas prawdziwy, zegary zaś czas średni pokazują. Przeto na kompasach razem, i na zegarach prawie nigdy południe, ani infzã iakã godzina, o téżże famey chwili nie przypadá. Gdyż pośpolicie srodek słońcá trochę prędzey, albo późniéy przez południk przechodzi, niż jest 12 na zegarze, czyli w czasie średnim. Bo dni i godziny zegarami wymierzone, srodek trzymają między dniami i godzinami nierównemi czasu prawdziwego, gdyż są krótsze od naydłuższych, a dłuższe od naykrótszych. Téy nierówności w biegu słońcá widocznym, iako bardzo maléy, nie można wprawdzie poznać z cienia skazówki, o czém wyżey mówiliśmy (IV, 3, 10,) ale przez dokładniejsze postrzeganiã, i przez uży-

używanie zegarów Astronomicznych, niewątpliwie się pokazuje.

## §. 17.

Nie uważając więc tym czasem na bieg słońca dzienny od wschodu na zachód, ponieważ wszystkim ciałom niebieskim jest spólny, sam bieg jego szczególny i roczny do roztrząśnienia zostaje. Tén zaś bieg, iako dowiedliśmy, dzieje się ku wschodowi, i oraz przez półroka jest na południe, a przez drugie półroka na północ względem równika, (III. 10.) Zaczém od porównania dnia z nocą wiosennego, słońce z samego równika, między wschodem i północą, ukośnie coraz wyżej postępuje, poki dnia najdłuższego, podczas lata w naszych krajach, na zwrotnik raka nie dójdzie. Stąd znowu ukośnie coraz bardziej zbliża się do równika, razem też nieprzestannie ku wschodowi postępuje, aż nakoniec podczas porównania dnia z nocą w jesieni przez sam równik przechodzi. Toż między południem i wschodem nieustannie się zniża, aż do zwrotnika koziorozca, do którego w dniu najkrótszym dochodzi. Stamtąd znowu idąc w górę do równika, w czasie porównania wiosennego dnia z nocą na tymże równiku stawa. Ustępek (*declinatio*) słońca od równika na każdy dzień znaleźć można z postrzegania wysokości jego południowej. Gdyż podczas dni obyga porównania dnia z nocą

Vstępkí  
światél nie-  
bieskich.

cę wysokość słońca południową równą jest wyniesieniu równika, albo najbliżej do równości przystepuie. Jeśli więc namienioną wysokość słońca południową, od wyfokosci tegoż słońca południowey, któregożkolwiek dnia następującego dostrzeżonę, albo wzajemnie drugą od pierwszey odciągniemy, ustepek słońca, w czasie południa, owego dnia mieć będziemy. Powszecchnie bowiem ustepek każdego światła na niebie, zowiemy łuk południka między témże światłem i równikiem leżący, i przeto na kuli niebieskięj toż samo jest ustepek, co na kuli ziemskięj szerokość Geograficzną.

## §. 18.

Wykreślenie drogi pozornęj słońca.

Na kuli gładkięj z drzewa, albo z iakiego kruszcu zrobionęj, poprowadź koło wielkie, któreby równik wyrażało; i toż koło z pewnego punktu, iakby tam porównanie dnia z nocą przypadało, podziel na 365 części równych, ile jest dni w roku. Nadto, zaznacz na kuli o-badwą bieguny, i poprowadź przez nie wiele południków, albo też jeden południk ruchomy, i na stopnie podzielony, do o-budwóch biegunów przypraw. Toż jeśli porównanie wiosienne dnia z nocą było n. p. dnia 20 Marca, pierwszą częśćką na równiku należy do dnia 21, drugą do 22, trzecią do 23 Marca, i t. d. Wziąwszy tedy na południku nad każdym podziałem przyzwoity ustepek słońca, zaznacz go  
wzię-

wszędzie na kuli n. p. w górze pierwfzėj cząstki uftępek fłońcá w południe dnia 21 Marca, nad drugą cząstką uftępek fłońcá w południe dnia 22 Marca i t. d. Toż famo uczyń na wfzytkie 365 dni w roku kładąc uftęпки północne ku biegunowi północnemu, a południowe ku południowemu. Linia przechodząca przez wfzytkie zaznaczone punkta, nie całę wpráwdzie, ale iednak bardzo blisko przyftąpi do owej drogi, którą fłońcę właściwym fwym biegiem zdaie się przechodzić. Poznáfz zaś, że owa droga na niebie iest z liczby kół wielkich, którey połowa iest nad równikiem, druga zaś pod równikiem przypadá. Toż koło całę leży na płafzczyźnie, która przez środek nieba i ziemi przechodzi, i płafzczyznę równika pod kątem prawie  $23^{\circ} 28'$  przeciná. Tyleż stopniów i minut náywiękfzy uftępek fłońcá má w fobie, gdy iest dzień náydlużfzy, albo náykrótfzy.

## §. 19.

Położenie i własność tego koła, które rocznokręgiem (*Ecliptica*) zowią, łatwo poznaiemy na owych kulkach udziałanych, które niebo wyráżają. Słońcę cały rocznokrag przechodzi w czasie iednego roku, czyli 12 miefzcy; przeto iuż od dáwnych czasów koło to podzielono na 12 części równych, które znakami niebieskimi nazywamy. Každy znak má w fobie 30 stopniów równych, bo každy miefzác fłoneczny

Roczno-  
krag.

czny ze 30, albo ze 31 dni składa się. Tym sposobem cały rocznokrąg na 360° podzielony został, co dowodliwie dało pochód do dzielenia za czasem wszystkich kół, i wszędzie na 360°. Ze koło rocznokregu widać było wiele i znacznych gwiazd, dąwni Astronomowie we 12 gwiazdozbiorach je zawarli, żeby tém lepiej przez nie 12 części równych rocznokregu rozeznawać mogli. Rzeczony gwiazdozbiory nie są równe między sobą, i części dosyć daleko z obu stron od rocznokregu odstępują. Nazwiska znaków niebieskich od okoliczności miesiącom właściwszych wzięte, są następujące:

♈ Baran	♎ Waga
♉ Byk	♏ Niedźwiadek
♊ Bliźnięta	♐ Strzelec
♋ Rak	♑ Koziorożec
♌ Lew	♒ Wodnik
♍ Panna	♓ Ryby.

## §. 20.

Rozdział  
rocznokre-  
gu.

Tęż same nazwiska i 12 częściami równym rocznokregu służą, owszem rzeczony céchy ♈, ♉, ♊, i t. d. nie gwiazdozbiorem, ale samymi częściami rocznokregu są właściwe. Punkt w którym słońce przy porównaniu wiosenném dnia z nocą w Marcu przez równik przechodzi, jest pierwszym punktem barana, od którego stopnie tegóż znaku rachować zaczynamy,  
i ku

i ku wschodowi aż do 30° rachujemy. Toż dalej inne znaki własnym porządkiem ku wschodowi następują. Około wiosennego dnia z nocą porównania punkt iesiennego porównania, czyli początek znaku wagi, pośród nocy na samym południku widzieć się daie, a zobu stron ku wschodowi, i ku zachodowi czwartą część rocznokregu jest widzialną. Tak dawni Astronomowie wszystkie gwiazdy z téj połowy rocznokregu do 6 gromad łatwo zebrać mogli, i toż samo uczynili w czasie iesiennego porównania dnia z nocą, względem drugiey połowy rocznokregu, którą pod téż porę w nocy postrzegali. Tym sposobem raz oznaczone gwiazdozbiory, czasasem dokładnię określać można było; gdyż co noc, większą ich część okazywała się na niebie.

§. 21.

Przeto bez wątpienia; rocznokrag dał pochóp, że i inne znacznieyşe gwiazdy w osobne gromady zebrano. Rzeczone gwiazd gromady bardzo łatwo poznaiemy za pomocą udziałanęy kuli niebieskiey, albo mapp niebieskich, samo zaś ich opisanie niewiele nam do tego pomaga. Na kulach niebieskich równik nie jest podzielony na 365 części, iakośmy wyżey przypuścili, (18), ale na 360, które się zaczynają razem ze stopniami rocznokregu od punktu porównania dnia z nocą na wiosnę, czyli od pierwszego punktu barana, i ku wscho-

Wprost-  
postępowanie.

U dowi

dowi porządkiem idą. Z każdym światłem niebieskiem pewny punkt równika przez południk przechodzi, łuk zaś równika między owym punktem i początkiem znaku barana zawarty, Aftronomowie *wprostpostępowaniem* (*ascensio recta*) nazywają. Z czego łatwo się pokazuje, iż na kuli niebieskiej południk przez pierwszy punkt barana poprowadzony, toż samo jest, co na ziemi południk pierwszy, a wprostpostępowanie długości Geograficznej jest obrazem.

## §. 22.

*Szerokość  
i długość  
światła nie-  
bieskiego.*

Zaczem słońce własnym swym biegiem na płaszczyźnie rocznokregu około ziemi zdaie się nieustannie krążyć, i w przeciągu roku cały swóy okrąg obiegać. Przeto na niebie rocznokrąg takię jest wagi, że długość i szerokość gwiazd względem niego, a niewzględem równika miarkowana bywa. Dla téy także przyczyny na udziałanych kulach niebieskich zawsze się wyrażają dwa bieguny rocznokregu, czyli owe dwa punkta ze wżech stron na  $90^\circ$  od rocznokregu odległe. Koło wielkie, które przez te bieguny, i przez jaką gwiazdę przechodzi, rocznokrąg w pewnym punkcie zawsze przecina, i łuk owego koła, który jest między gwiazdą, i rocznokregiem, szerokością gwiazdy nazywamy: łuk zaś rocznokregu od pierwszego punktu  $V$ , aż do pomienionego punktu, jest długością téyże gwiazdy. Długość

gość równie, iak wprostpostępowanie zawsze się rachuje od zachodu na wschód, czyli podług porządku znaków na niebie. Szerokość zaś, tak, iako i ustepek, albo jest południową, albo północną.

§. 23.

Xiężyc także spólnie ze wszystkiemi innymi światłami, ile go razy na niebie widzimy, od wschodu na zachód idzie. Nadto zaś, tak iako i słońce ma nieiaki bieg własny, bo względem gwiazd nieruchomych coraż miejsce odmienia, i w stronę nieba wschodnią, czyli podług porządku znaków idzie: co iawnie każdy widzi, ktokolwiek przez kilka nocy ciągle biegu jego dostrzegá. Owfzém xiężyc od rocznego kręgu bardzo mało odstepuje: gdyż ustepek jego náywiększy, nigdy bardziéy nie przewyższá náywiększego ustepku słońca, nad  $5^{\circ} 18'$ . Droge własną około ziemi daleko prędzéy przebiegá, niż słońce, i chociaż bieg jego jest znacznie nierównieyfzy od biegu słońca; postrzeganié iednak nauczá, iż pomináwfzy słońce, gdy cały okrag nieba przebieży w przeciągu prawie  $29\frac{1}{2}$  dni, znowu tam dochodzi, gdzie jest słońce. Zaczém słońce przez obrot swój dzienny, od wschodu na zachód coraż bardziéy od xiężyca odstepuje, tak dalece, że xiężyc tylko  $29\frac{1}{2}$  razy niebo obiegá, słońce zaś pospołu w tymże samym czacie  $30\frac{1}{2}$ . Prze-

Obieg  
xiężyca.

to każdy obieć średni księżyc od wschodu na zachód, tak się má do dnia 24 godzin w czasie średnim, iak  $30\frac{1}{2}$ , do  $29\frac{1}{2}$ ; zaczm księżyc po 24 godzinach, i 48' albo 49' czasu średniego namięionym biegiem do tegoż samego południka nakoniec powraca.

## §. 24.

Bięć księżyc  
ca wzglę-  
dem biegu  
słońca,

Xiężyc w pełni zawsze ó znakami iest oddalony od słońca, albo znáyduie się na mięyscu, które odpowiada punktowi rocznokreęu wprost przeciwko słońcu leżącemu. Jeżeli więc natén czas słońce, má ustepek południowy; księżyc ustepek iest północny; i na odwrót. Przeto w czasie nocy letnich, kiedy światła księżycowego niewiele potrzebuieśmy, księżyc tak nízko na niebie chodzi, iak zimą słońce chodzić zwykło: ale za to podczas zimy, kiedy nám iego światło iest użyteczniejsze, tym wyżey kraży. W pełni wschód księżyc o zachodzie słońca przypada, a zatém o téy prawie godzinie wieczorowéy, o której słońce zrana przed półrokiem wschodziło, i w téy nięmal części nieba. Przeto kompasy o téy dobie przez światło księżyc tak pokazuią godziny, iak gdyby na nie światło soneczne padało. Ponieważ znacznie coráz za słońcem pozostae, coráz teź późnięy wschodzi, w reszcie prawie zgoła światła nie mając, przed słońcem nieco wscho.

wfchodzi. Tudzież na rocznokregu do słońca coraż bardziéy się zbliża, a w kwadrze na 3 tylko znaki od niego jest odległym. Nakoniec w tenże sám znak wchodzi, w którym jest słońce: z czego poznaiemy, że w czasie nowiu, na tymże samym punkcie rocznokregu znayduie się, co i słońce, chociaż go natenczas nie widzimy. Lecz wtedy po zachodzie słońca coraż późniéy zachodzi, i dla téy przyczyny w kilka dni wieczorem znowu daie się widzieć, ieśli niebo jest pogodne. Tak codzién późniéy zachodząc, raz wraz daléy od słońca na rocznokregu odstepuie, w kwadrze trzech, w pełni zaś, kiedy przez całą noc świeci, sześciu znaków má odległość.

## § 25.

Zaczym xiężyc na nowiu jest w złączeniu (*in coniunctione*) ze słońcem, równą z nim má długość: lecz podczas pełni jest w przeciwołożeniu (*in oppositione*), czyli sześcią znakami jest od niego odległy. Namiénioné dwie okoliczności inaczéy téż wyrażamy, mówiąc, że xiężyc jest w prostopołożeniu (*in syzygiis*.) W obudwóch kwadrach na 3 znaki jest od słońca daleki. Przeciąg czasu między iednym złączeniem i drugim tuż następującem, *księżcem* właściwie się nazywá, czyli obiegiem xiężyca *dobieżnym* (*mensis synodicus, revolutio synodica*.) Czas zaś obiegu prawdziwego, czyli obieg *obieżny* (*mensis periodicus, revolu-*

Obieg do-  
bieżny xię-  
życa.

*volutio periodica*,) w którym siężyc cała swą drogę przebiegá, krótfzy jest od miejsca namienionego: gdyż słońce w tym czasie z miejsca złączenia prawie na jeden znak ku wschodowi odchodzi, w którym siężyc znowu powraca do punktu, od którego, będąc w nowiu, swóy obrót zaczął, a zatem więcéy, iak raz niebo obęysdz musi, nim się ze słońcem zeydzie. Stąd przez dokładniejszy postrzeganiá dowiedziano się, iż siężyc obrót swóy obieżny, (środek tu postrzeżeń bierzemy,) we 27 dniach, 7 god: 43', 12", czasu średniego do téżże gwiazdy nieruchoméy odprawuie, który był blizkim, kiedy bieg swóy odbywać zaczął.

## §. 26.

Słońce jest kuliste,

Chociaż samém okiem na słońce patrzeć nie można, gdy się w górę na niebie podnie- sie; atoli jednak przypatrzeć się jemu możemy, bez niebezpieczeństwa utraty wzroku, przez szkła zafarbowané, lub przykopconé. Astronomowie używając przyzierników namienionémi szkłami opatrzo- nych, postrzegli, że na słońcu bardzo czę- sto bywają nieiakie plamy czarne, różné- go kształtu, z których biegu forénnego poznali obrót słońca nieustanny, około ie- go osi. Owszém, z czasu, przez który té plamy widzieć się dają, a potem na ie- dnym brzegu słońca zniknąwszy, na dru- gim znowu się ukazują, poznano, że ka- żdy

ždy całkowity obrot słońca około swéy osi trwa przez dni  $25\frac{1}{2}$ . Z czego iawnie poznaiémy, że słońcé, które się zawsze wydaie byđź płaszczyzną okrągłą, w samey rzeczy kulą byđź musi. Bó kula w wielkiéy odległości nakształt płaszczyny okrągłéy nám się wydaie. Jednakże między kulą i płaszczyzną okrągłą ta różnica zachodzi, że kręcąc się około swych osi, kula zawsze má kształt płaszczyny okrągłéy, płaszczyna zaś popolicie podługowatą, a czasém, gdy do oka krawędzią się obróci, linią się byđź wydaie. Ze tedy słońcé zawsze widzimy płaskié i okrągłé, chociaż się obraca około swéy osi, przeto kulisté byđź musi.

## §. 27.

Jeżeli nic cienką w ten sposób rozciągniemy, iżby patrzącemu środek słońca, gdyby ten był widzialny, zakrywała, wzyftkie promienie słoneczne, co na tę nic padaią, są na płaszczyznie, która przez środek słońca, nic, i źrzenie oka przechodzi, tu albowiem nie zważamy, że się światło łamie. Niech tedy będzie AFBA (fig: 38) przecięcie wzmiąnkowaney płaszczyny, i kuli słoneczney; iawną jest rzecz, iż przez nie, zrobi się koło, którego spólny jest środek C ze słońcém. Poprowadźmy od środka oka O, linią OC, która by na F koło przecinała, i dwie stycznne OE, OD, a będzie EFD łuk koła nicią zasłoniomy,

Srzednica  
widoczna.

niony, F środek owéy części na powierzchni słońca, którą z O, widzieć można, punkta zaś E i D, na końcach téy części przypadają. Gdyż wszelką linią, od któregożkolwiek punktu na obwodzie AFBA wziętego, do O poprowadzoną, między liniami EO i DO przypada. Zaczem i oko, którem przez samé linie proste rzeczy widzimy, wszystkie punkta w słońcu, których tylko dopyrzeć można, między E i D, widzi. Zaczem nic prosto rozciągnioną zastaniając oku na O środek F płaszczyny słonecznéy, zastaniałaby także sam środek C słońca, choćby go cząstki słoneczne nie zakrywały. Końcé zaś A i B, średnicy AB do EO prostopadłéy, zawsze przypadają koniecznie za E i D, i kąt między liniami z A i B do O poprowadzonymi zawarty, zawsze jest mniejszy od kąta EOD. Atoli jednak różnica między temi dwoma kątami tym mniejsza zachodzi, im samé kąty są mniejsze, a na koniec i cale, co do oka: niknie, jeśli kąt DOE, co się prawdzi względem słońca i zięzycy, niewięcey, iak do 32' blisko dochodzi. Zaczem kąt EOD, bez wszelkiego błędu znacznego, może bydź miany za kąt, pod którym samę średnicę słońca widzielibyśmy, gdyby bez przeszkody widziana bydź mogła. Ze zaś względem wzyśtkich planet taż sama prawda waży, Astronomowie ten kąt, pod którym średnicę ich płaszczyn postrzegają, *widoczną średnicą* zowią, przez dokładniejsze zas planet

planet postrzeganie docieczono, iż średnica widoczna słońca i księżycy, nieco, ale bardzo mało jest odmienna.

## §. 28.

Im słońce bliżej do oka przystępuje, tym średnica jego widoczna bardziej się powiększa. Z tego bowiem, cośmy powiedzieli, pokazuje się, iż  $AB$  (fig: 39.) średnica słońca, na którą z punktu  $O$  patrzemy, zawsze jest do  $CO$  prostopadła. Zaczem kąty na  $A$  i  $B$  są równe. Gdy tedy słońce zbliża się do oka  $O$ , średnica  $AB$  przychodzi na  $GH$ , a kąty na  $G$  i  $H$  znowu są równe. Toż, ponieważ  $GH = AB$ , linią  $OG$  nad  $OA$  przypada, i  $OH$ , niżey  $OB$ . Zaczem kąt  $GOH$  większy jest od kąta  $AOB$ . W tento sposób, ogólnie mówiąc, średnica widoczna każdego planety zaraz się odmienia, skoro tylko w iey odległości od oka odmiana zachodzi. Jeżeli tedy średnica widoczna iakięj planety pewnym sposobem foremnym zwolna się odmienia, a potem za upłynięciem nieiakięgo czasu do swęy wielkości dawnęy znowu powraca, jest to niemyślnym znakiem, że planeta naprzód odległość względem oka odmieniła, potem zaś, że do téjże samęy odległości dawnęy znowu powróciła. To właśnie prawdzi się na słońcu i księżycu. Gdyż średnica widoczna obu dwóch w czasie iakięgokolwiek całkowitego obiegu, bądź ten jest roczny, bądź miesię-

Słońca i księżycy od ziemi odległość, nie zawsze jest równa.

fięczy, niejakim odmianóm foremnym podpada. A w szczególności średnica słońca na samym początku roku nam zwyczajnego, największa bywa, prawie od 32' 39". Potem zwolna iey ubywa, aż pod koniec Czerwca, kiedy najmniejszą się staje, niemal od 31' 34", i odrąd zwolna się powiększa, aż do końca roku. Podobnymże sposobem i w księżycu średnica każdego miesiąca raz bywa największa, drugi raz najmniejsza, chociaż nie tyle iey przybywa w jednym miesiącu, co i w drugim. Nigdy jednak mniejsza nie bywa od 29 $\frac{1}{2}$ ', i nigdy większa od 33 $\frac{1}{2}$ '. Z tego wszystkiego iasnie się pokazuje, że nie tylko słońce, ale też i księżyc, zawsze prawie w jednakowey od ziemi odległości krąży, chociaż to nie zewszystkiem ściśle brać należy, gdyż słońce zimą trochę jest bliższe ziemi, niż latem, księżyc zaś każdego miesiąca iuż bliżey, iuż daley od ziemi chodzi.

## §. 29.

Dwugład. Dwóch ludzi na ieden przedmiot z różnych mieysc patrząc, w odmiennem położeniu pospolicie go widzą. Tak, gdy stoiemy na B (fig: 40,) drzewo dalekie na C, na polu otwartem, często nam wieżą bardziéy ieszcze oddaloną E, zaślania. Lecz, gdy na mieyscu A iesieśmy, toż famo drzewo nam się wydaie górą D, a tém

famém

samém dalekié od wieży. Kąt  $ACB$ , przez który określamy różnicę położenia, *dwugłędóm* (*paralaxis*) czyli kątem *dwugłędu* (*angulus paralacticus*) nazywamy. Im rzecz iaká od nás jest dalsza, tym mniejszy má *dwugład*, iesli insze okoliczności zupełnie są podobné. Jeżeli n. p. odległość  $AC = BC$ , i  $AF = BF$ , punkt zaś  $F$ , dalszy jest od  $A$ , i  $B$ , niż  $C$ , łatwo poznać można, iż *dwugład*  $AFB$  zawsze jest mniejszy od dwupołożenia  $ACB$ . Ze tedy Astronomowie miejsca wszystkich światel niebieskich tak zważają, iakby ie ze środka wewnętrznego ziemi widzieli, iednakże rzeczonych miejsc postrzegać nie mogą, iak tylko z wierzchu ziemi, zcześnie *dwugłędem* iakiégo światła  $S$  (*fig: 41.*) zowią kąt  $ASC$ , między  $AS$ , i  $CS$ , przez które iakąkolwiek gwiazdę  $S$ , z pewnego ziemi punktu  $A$ , i z iey środka  $C$  widzimy. Tén *dwugład* bardzo wielkiéy jest wági, bo przez niego tylko odległość prawdziwą planet od ziemi poznaiemy. Bardzo wielkiéy pilności w postrzeganiach używać należy, żeby z nich *dwugłędu* nieiako pewnie dóysdź można było, gdyż to, niémal względem wszystkich światel niebieskich, jest bardzo malé, owszém względem niektórych, iakoto względem wszystkich gwiazd nieruchomych, zgóła pod oko nie podpada, chociaż temi czasy narzędzia Astronomiczne do téy doskonałości przywiedziono, że naymnieysze kąty, używszy pilnego postrzegania, brane być mogą.

## §. 30.

Gwiazdy  
nie mają za-  
dnego dwu-  
głędu.

Niech będzie  $AB$ , którykolwiek południk ziemski, a  $ST$  niebieski. Niech gwiazdy nieruchome  $S$  i  $T$  razem przez południk przechodzą, któreby ze dwóch mięysc  $A$  i  $B$ , na ziemi znacznie odległych postrzegano, iawna jest rzecz, że kąty  $SA T$ ,  $SB T$ , czyli odległości obudwóch gwiazd postrzeganych, musiałyby znacznie się różnić, gdyby gwiazdy nieruchome iaki dwugład znaczny miały: lecz doświadczenie uczy, że ani najmniejszą różnicą między rzeczonemi kątami nigdy postrzeżoną być nie mogła. Z czego iawnie poznaliśmy, że gwiazdy nieruchome dwugładowi znacznemu zgoła nie podlegają. Gdyż tak od nas są oddalone, iż linie  $SA$ ,  $SB$ , a tém samém i  $SC$ , iako też  $TA$ ,  $TB$ , a zatém i  $TC$  za równoodległe między sobą mogą być brane; iako postrzegania z największą pilnością czynioné nauczaia. Z téy przyczyny innych gwiazd ruchomych, bliższych ziemi, dwugład bardzo dobrze miarkowany być może przez gwiazdy nieruchome, między któremi planety zdaiają się swóy bieg odprawiać, bo między niemi i gwiazdami nic szrodkuiącego nie widzimy: i dla téy przyczyny zdaje się nam, że i pierwsze i drugie w równey są od nas odległości, tak właśnie, iak gdy między wieżą zbyt daleką i górą nic szrodkuiącego dla wielkiej odległości doyrzec nie możemy, w tym razie wie-

ża wydaie nám się, iakby tuż pod górą stała.

## §. 31.

Ponieważ płaszczyna kąta dwugłédnego zawsze przez sróddek ziemi, i mieysce postrzegania przechodzi; taż płaszczyna względem owego mieysca zawsze iest pionową, bo wszystkie linie od powierzchni ziemi do iey srodka poprowadzone, są prostopadłemi do téy powierzchni, (ziemię tu bierzemy za kulę doskonałą, chociaż taką w samey rzeczy nie iest.) Stąd tedy iawná iest, że przez dwugład ciáł niebieskich, wysokość ich tylko odmieniać się może, i co z wysokością má związek, iakoto, szerokość, ustepek, odległość od południka, i t. d. Wysokość bowiem gwiazdy zawsze bierzemy na płaszczynie pionowej, która przez gwiazdę przechodzi, i dla tego bliżey nás krążącą planetę D, z któregołkolwiek mieysca A powierzchni ziemskiej, zawsze niżey, niż iest w samey rzeczy, na téy płaszczynie, przy gwiazdzie T widzimy: gdybyśmy zaś nań ze srodka ziemi pogładali; zdawałoby się, że wyżey przy gwiazdzie S má swoje mieysce. Jako tedy łamanie się światła podnosi gwiazdy; tak dwugład ié zniża: przeto ich wchód późniéy a zachód przedzy przypada, niżeliby przypadał, gdybyśmy na nie ze srodka ziemi patrzyć mogli.

Dwugład samę wysokość światła niebieskich odmienia.

## §. 32.

Dwugład  
poziomy.

Dwugład nakształt kłamania się światła od wysokości ciał niebieskich zależy. Gdy gwiazda będąc nad linią pionową  $CF$ , żadnemu dwugładowi na miejscu  $A$  nie podlega. Przeto wszystkie światła niebieskie, gdy przez nadglównik przechodzą, żadnego dwugłędu nie mają. Lecz jeśli planeta  $D$ , od nadglównika  $F$  miejscą  $A$ , jest odległa; niejakie mu dwugładowi  $ADC$  zawsze podpada, i jeszcze tym większemu, im jest bliższą widnokregu płaszczynie  $A$   $E$ , jeśli planeta swęj odległości od środka ziemi  $C$  nie odmięnia. Ze dwugład  $AEC$  poziomy, czyli przy samym widnokregu, jest ze wszystkich największy; to łatwo zrozumieć można. Gdy bowiem  $CE = CD$ , i linią  $EA$  w punkcie  $A$  ziemi się dotyka; trzeba było także poprowadzić od  $D$  linią prostą  $DH$ , któraby do ziemi była styczną, dla zrobienia kąta  $HDC = AEC$ . Ponieważ zaś ta linią zawsze przypada wyżej  $DA$ , iawną jest rzecz, że kąt  $AEC$ , zawsze też jest większy od kąta  $ADC$ . Przez Trygonometrię, z dwugłędu iakię planety w pewnej wysokości, znaleźć można ię dwugład poziomy, który, iako z kąta  $AEC$  poznaiemy, zawsze się równa kątowi, pod którym promień ziemi  $AC$ , ze środka planety  $E$ , o którym jest mowa, byłby widziany. Skutek dwugłędu między innemi jest i tén, że średnica pionowa planet przez nie powiększana bywa, gdyż  
dolny

dolny brzeg planety, przez dwugład bardziej się zbliża, niż górny. Owszém przez dokładniejszy rachunki pokazano, iż rzezonego podłużenia średnicy widocznym tym znacznie przybywa, im planeta nad widnokregiem bardziej podwyższona jest.

## §. 33.

Astronomowie różnych sposobów w wy-  
náydowniu dwugładu poziomego światła  
niebieskich używają, których sposobów na  
tym miejscu dokładnie wyłożyć nie moż-  
na. Zebyśmy jednak tę rzecz iakokol-  
wiek zrozumieli; mniemamy iakby na  
pewnym ziemi miejscu G był postrzega-  
jący, nad któregooby głową światło niebie-  
skie D przechodziło, i toż światło z dru-  
giego miejsca A, znacznie odległego, ale  
pod jednymże południkiem także postrze-  
gano. Dámy że ziemia jest kulą, a za-  
tém pozwólmy, że kąt A C G równy jest  
albo summie, albo różnicy szerokości Geo-  
graficznej dwóch miejsc A, i G, podług  
tego, że oba te miejsca albo na różnych  
półkulach, albo też z jedney strony równi-  
ka leżą: szerokość Geograficzną na mie-  
scu A, i G, przez postrzeganie wysokości  
bieguna má być szukana, żebyśmy wiel-  
kość kąta A C G poznali. Toż postrzega-  
jący na A, kiedy planeta D przez połu-  
dnik owego miejsca przechodzi, odległość  
icy od nadglównika, czyli kąt F A D iak  
náypilniey má wymierzyć, i poprawy u-  
żyć,

Iakim  
sposobem  
wynayduie  
się dwugład  
poziomy,  
iakiego  
światła.

żyć, którey łamanie się światła wyciągą. To uczyniwszy od rzeczonego kąta potrzeba tylko odciągnąć kąt  $ACG$ , a zostanie kąt dwugłędu  $ADC$  na wysokość  $DAE$ , bo  $FAD = ACD + ADC$ . Ze tedy wysokość  $DAE$ , dla prostego kąta  $FAE$  jest wiadomą; zaczęm z tego dwugłędu na wysokość daną, podług niezawodnych przepisow, dwugład poziomy planety  $D$  znalezione bydz może, pod warunkiem jednak, którego w tych okolicznościach zawsze się trzeba domyslać, że planeta w iednakowey odległości od środka ziemi zawize krąży.

## §. 34.

Xięzyc  
jest blizkim  
ziemi.

Jm iakie światło niebieskie daléy jest od środka ziemi; tym mnieyszy má dwugład poziomy. Jeżeli bowiem odległość  $CJ$  większa jest od odległości  $CE$ ; kąt  $CJA$  zawsze jest mnieyszy od kąta  $CEA$ : bo w trójkątach  $CAE$ ,  $CAJ$ , kąt na  $A$  jest prosty, kąt zaś  $ACJ$  zawsze większy od kąta  $ACE$ . Toż, ponieważ przez niezliczone postrzegania doznano, iż między wzszytkiemi światłami, które na niebie pospolicie widzimy, xięzyc największy dwugład poziomy zawsze miéwá, stąd koniecznie następuje, iż nájbliższy ziemi bydz musi. Tak zaś znaczny jest dwugład xięzycy, iż koniecznie go zważać należy, gdy wysokość iego, albo średnicę widoczną przez postrzeganie wynaleźć przychodzi.

Ta

Ta znaczna bliskość księżycy jest przyczyną, iż jego powierzchnią, i plamy na niej, samém nawet okiem wyraźniéj widzimy, niż inné jakiey planety, i że przez dobre przezierniki znacznie się powiększą. Gdyż przeziernik, przez który na linią A B. (fig: 39.) patrzymy, sprawia, że kąt AOB, pod którym też linią samém okiem widzimy, powiększa się, i równym się staie np. kątowi GOH. Zaczém linią A B wydaie się nám bliżéj na GH, i to zbliżenie, bez wątpienia, tym znaczniejsze jest, im A B mniey się od nás oddala. Bo codzienné doświadczenie naucza, iż gdy zbyt dalekie są rzeczy od oka naszego, zbliżania się ich częściéj dojrzec nie można: przeciwnie zaś: gdy są bliżkie, odmianę w ich odległościach postrzegamy. Zaczém przeziernik, przez który odległość iakiego przedmiotu, w pewnym stosunku zdaje się zmniejszać, względém księżycy nierównie większy skutek sprawia, niż względém infzych planet odleglejszych. Astronomowie także przez używanie przezierników do tego przyszli, iż plamóm księżycowym osobné nazwiska ponadawali, które to plamy tym łatwiey rozeznac można, że są nieodmiénne, i że księyc zawsze jedną stroną ku ziemi obrócony krąży.

## §. 35.

Dwugład poziomy słońca, czyli raczej jego środka, jest daleko mniejszy od dwugładu

Gwiazdy bardzo dalekie są od ziemi.

głędu poziomego, któremu środek księżycy podlega: z czego się pokazuje, że słońce nierównie ma większą odległość od ziemi, niż księżyc. Lecz gwiazd iefzcze większą jest odległość, gdyż żadnemu dwugłędowi znacznemu nie podlegają. Przez najlepsze nawet przezierniki, gwiazdy wydają się niby nymniejsze punkta światła. Zaczem odległość ich od ziemi koniecznie nader wielką bydz musi, ponieważ i nymwiększe zbliżanie, iekie tylko uczynić możemy, względem gwiazd pod oko zgoła nam nie podpada. Astronomowie dzielą wprawdzie gwiazdy na pierwfzety, drugiey, trzeciey i t. d. wielkości: lecz ten podział do wielkości ich widoczney bynymniey nie należy, ale tylko światłość oznacza, która iuz tęższa, iuz słabsza, a w gwiazdach pierwfzety wielkości nazywfza bywa. Wrefcie, każda gwiazda przez przezierniki wydaie się niby iednym punktem, tak dalece, że nie można wyznaczyć różnicy między środkiem gwiazd i refztą ich płafzczyny, gdy postrzegamy gwiazd przeyscie przez iakie koło nadglówné, gdy o ich wfchodzie, albo zachodzie, i t. d. mówimy. Przeciwnie zaś, gdy Astronomowie mówią w podobny sposób o słońcu, księżycu, i o infzych planetach, samé ich środki rozumieć zwykli. Gdyby gwiazdy tak słabé światło miały, iak planety mają, prze niezmierną odległość, wcale byśmy ich widzieć nie mogli. Zaczem rzecz iest bardzo dowodliwą, że światło w  
gwia-

gwiazdach równie jest tęgie jak i w słońcu: a zatem, że gwiazdy własnem światłem przyświecają.

## § 36.

Ze księżyc jest nieprzezroczyły, stąd się nawet pokazuje, iż krążąc po niebie gwiazdy zakrywá. Jest także ciałem z siebie nieświatłem, gdyż na nowiu niewidzialny bywá. Bo wtenczas znajduie się między słońcem i ziemią prawie na jednéj linii prostéj (24.) Zaczém na samę część księżycá od ziemi odwróconá, światło słoneczne padá, drugá zaś strona ku nám obróconá bez światła zostáie. Gdyby tedy księżyc miał własnę światło, czyli, gdyby światła nie bráł od słońcá, widzielibysmy powinni nawet na nowiu, gdyż i pod ten czas trochę późniéj zachodzi, niż słońcę, (23:) lecz zgoła go nie widzimy, póki naprzeciwko słońcá nie przydzie i na brzeg części ku nám obróconéj trochę światła słonecznego nie pádnie. Zaczém księżyc jest ciałem z siebie nieświatłem, które nám przyświecá światłem od słońcá wziętém. Nadto, księżyc musi téż byc kuliśty, bo pomatu a nieznagła słońcę go oświecá. Gdyby bowiém był płáski, tedyby strona jego ku nám obróconá, albo światłem, albo ciemnością znagła się całą okrywała, że zaś nie tak się dzieje, księżyc kuliśty byc musi.

Księżyc  
jest kulá nie  
przezro-  
czytá i z  
siebie cie-  
mne

## §. 37.

Wykład  
odmian xię-  
zyca,

Stąd bardzo łatwo zrozumiemy wszystkie odmiany xiężycy, gdy już do pełni, już do nowiu idzie. Zatoczmy koło wielkie  $\mathcal{V} \hat{=} \mathcal{V}$  (fig: 42.) któreby wyrażało rocznokrag, i na 12 znaków podzielone było. Niech będzie pośród rzeczono koła ziemia T, na S słońce, na które z ziemi patrząc widzielibyśmy je w pierwszym stopniu  $\mathcal{V}$ . Koło mniejsze LONML niech wyraża drogę xiężycy naokoło ziemi, którego koła płaszczyzna do płaszczyzny rocznokregu tak mało się nachyla, iż tu o biedwie rzeczone płaszczyzny za jedną brać można (23.) Ze tedy Xiężyc jest kulą z siebie nieświatłą i nieprzeźrzoczystą, stąd wyrozumiemy, iż tylko połowa jego ku słońcu obróconą bierze światło, a połowa ku ziemi obróconą widzianna tylko być może. Jeżeli tedy xiężyc jest na L, ani kawałka z części oświeconey widzieć nie możemy, i w tym razie iednęż długość ma ze słońcem, i jest na nowiu. Z tego mieysca xiężyc podług porządku znaków ku wschodowi postępując, coraż więcej z połowy oświeconey od zachodu ku ziemi obraca, aż wreszcie na M, gdzie połowę oświeconą widzimy do pierwszey kwadry przychodzi, trzema znakami od słońca odległy, i w znaku raka go widzimy. Gdy dalej idzie, coraż więcej światła w nim przybywającego widzimy, i na N, jest w pełni, od słońca na 6 znaków

ków oddalony a zdaie się bydź w  $\infty$ . Potym w xieżycu ze strony zachodniéy ubywanie światła postrzegamy, i na O połową nam tylko znowu przyświecá, trzema znakami od słońcá daleki. Tym sposobém i daléy coráz więcéy światła w nim ubywać nie przestae, póki nie podéydzie pod słońcá. Chociáz tu nie zważaliśmy biegu słońcá w tym czasie, kiedy xieżyc swoje drogę wymiérzá; iednakże stąd nie inná odmiana zachodzi, iak tylko ta, że xieżyc późniéy powraca na mieyscé między ziemią i między słońcém, i że z téy okoliczności nów późniéy przypadá, niżby przypadał, gdyby słońcá biegu widocznego nie miało.

## §. 38.

Ponieważ tedy xieżyc samém światłem od słońcá wziętém, i do ziemi odbitém, nam przyświecá; przeto nie iest rzecz dziwdwá, że iego światło iest słabé. Náy mnieyszego ciepła, nawet szkłem palącym zebrané, w ognisku nie sprawuie, gdy promiennié słoneczne podobnie zebrané topią samé kruszcé. Wszytkié ciała z siebie nieświatké, nawet ziemskie, nakłztátt xieżycá światło słoneczne odbiiaią, i to iest czeporządnie, iесли ich powierzchniá gładká, bardzo zaś nieporządnie, iесли chropowatá. Przeto w piérwzym razie obráz słońcá w ciałach widzimy, (XI. 8,) w drugim zaś samé ciała, gdyż  $\chi$  każdy punkt z

Czému  
światło  
xieżycá iest  
białawé.

któ-

którego się ich powierzchnią składa, promienie przeięte, tam i owdzie tak odbiia, iak gdyby sám przez się światło własne rzuciał. Wszystkie zaś ciała nieświatłe, iakożkolwiek ubarwione, na słońcu słońca wiele światła białego odbiiają, którym się oko często przeraża. Przeto barwa ciał na słońcu iasniey się wydaie, i trochę bieleie, owszem wszystkie 7 farb, które są w swietle, około ciał widzimy, iesli na nie przez szklanny graniastołup trójkątny patrzymy. Dámy tedy, że części na powierzchni księżycy tak rozmaicie z przyrodzenia są ubarwione, iak części powierzchni ziemskiej, z których iedne piasek żółty okrywa, drugie śnieg biały, inne są miejscem skał różnie ubarwionych, na innych cieniście lasy, albo łąki i pastwiska rosną, łatwo poznaemy, iż różność farb w częściach w powierzchni księżycy, przez mnogość tychże farb, i znaczne oddalenie, rozemnać nie możemy. Ale światło słoneczne bardzo tęgie, białawe, i od wszystkich części powierzchni księżycy, iakożkolwiek ubarwionych odbite wszędzie w oko nás uderza, i dla téy przyczyny cały okrąg księżycy, oprócz pewnych plam, od których światło słoneczne albo wcale się nieodbiia, albo bardzo mało, światłem białawem, i do słonecznego podobnem okryty widzimy.

## §. 39.

Dwugład poziomy księżycy, czyli, co wielkość  
księżycy.  
toż samo jest, środka księżycowego, dość  
jest wielki, o czymśmy już wyżej mówili,  
i dla tej przyczyny nawet z należyłą  
pilnością mierzone, przez postrzegania bez-  
średnie, (33:) znacznie różne bywa co  
do wielkości. Podobnież i średnica wido-  
czna księżycy nie zawsze jednakową wiel-  
kość miéwa. Z tém wszystkiém iak po-  
strzegania náydokładniejsze pokazują, bio-  
rąc między niemi szrodek, dwugład księ-  
zycy poziomy wypada  $57' 21''$ . Jeżeli tedy  
O (fig: 38,) bierzemy za szrodek księ-  
zycy patrząc z tego miejsca widzielibyśmy  
promień kuli ziemskiej AC, pod kątem  
AOC  $57' 21''$ , (32,) linią zaś AC do li-  
nii OC jest prostopadłą (28.) Zaczém  
w trykącie prostokątnym AOC mamy  
wiadomy kąt prosty C, kąt AOC, i bok  
AC. Więc przez Trygonometrię i inne  
boki wyrachować można, i tym sposobém  
wynaleziono, że średnia odległość księ-  
zycy OC od ziemi jest 59, 94 AC, czyli  
59, 94 promieni ziemskich. Wiemy zaś,  
że wstawa AC jest blisko 909 mil nám  
zwyczajnych, (I. 6,) zaczém średnia  
odległość księżycy od ziemi jest 54485 mil  
wzmiankowanych. Dalej znaleziono, iż  
średnica widoczna w księżycu, gdybyśmy  
na nią ze środka ziemi patrzyli, jest  $31' 1\frac{1}{3}''$ ,  
a zatem promień wypada  $15' 37\frac{2}{3}''$ ,  
i tąd wyrozumiewamy, że promień księ-  
zycy

życa prawdziwy do promiienia ziemi tak się mają, jak średni promień widoczny tegoż księżycy do jego średniego dwugłędu poziomego, (27,) a zatem  $= 15' 37\frac{2}{3}'' : 57' 21'' = 1 : 3,67'$ . Przeto średnica księżycowa ledwie trochę przechodzi czwartą część średnicy ziemi. Ze zaś ziemia i księżyc są kulami, a Geometrią nauczą, iż powierzchnie kul są w stosunku kwadratów, a same kule w stosunku sześcianów z promiemi, (Geom: Czę: II, Twier: 8,) przeto powierzchnia ziemi jest do powierzchni księżycy, jak 13,47: 1, bryłowatość zaś, jak 49, 43: 1.

## §. 40.

**Wielkość  
słońca.**

Dwugład poziomy słońca, czyli jego środka, bardzo trudno oznaczyć przychodzi z niejaką pewnością dla tego, że jest nader mały. Sami Astronomowie krotką drogą idąc, wynaleźć go nie mogli. Tęmi czasy najsławniejsze i najpóźniejsze postrzeżenia zdają się okazywać, że średni dwugład słońca jest 87'', z którego podobnymże sposobem, jak z dwugłędu księżycy wnosiśmy, iż środek słońca od środka ziemi jest prawie odległy na 23708 promieni ziemi, czyli więcej niż  $21\frac{1}{2}$  millionów mil nam zwyczajnych. Zaiście niezmierną odległość, która ledwie się w pojęciu ludzkim mieści! Ze zaś średni promień słońca, gdyby z pośród ziemi był widziany,

ny, wydawałby się od  $32''$ , zaczęm i tu, tak iako i wyżej, (39,) prawdziwy promień słońca do promienia ziemi tak się má, iak  $16' 3''$ :  $8, 7''$  to jest:  $=110, 7: 1$ . Ponieważ tedy księżyc prawie na 60 promieni ziemskich jest odległy od ziemi, łatwo się pokazuje, iż gdyby we dwoie tyle był daley, droga jego około ziemi byłaby niemal tak wielkiem kołem, iak jest wielki obwód słońca, tak dalece, że gdyby słońce stanęło na miejscu ziemi, całeby owo koło wielkością swoją napełniło. Tym sposobem ogromność słońca nieiako poznać można względem którego ziemia jest iednym punktem, ponieważ blisko  $1\frac{1}{2}$  miliona takich kul, iaka jest ziemia, słońce swoją ogromnością wyrównywa.

## §. 41.

Ponieważ ziemia jest kulą nieprzeźroczystą, którą słońce oświeca, zaczęm w przeciwną iemu stronę cień koniecznie rzucić. Gdyż niech będzie A B słońce (fig: 43;) D E ziemia. Mniemamy, że koło obudwóch kul są promienie, które się ich dotykają, iako to: A D C, B E C; iawną jest rzecz, że całe światło, między rzeczonymi promieniami, które są nakształt stycznych, na ziemię pada, i daley nie przechodzi. Jeżeli tedy owe promienie styczne do ziemi zbiegają się w iakim punkcie np. C, ostrokąt D C E nie má w sobie światła słonecznego, a zatem cień ziemi.

Cień ziemi.

mi

mi w nim się zawiera. Dla niezmiernéj odległości słońca, linie AB, DE, któremi się łączą jakiegokolwiek dwa punkta naprzeciw sobie położone, tak są blizkie środka, iż bez żadnego błędu znacznego można je brać za średnice. Jeżeli tedy S jest środek słońca, F środek ziemi, linia SFC będzie *osią cienia*, i  $AS : DF = CS : CF$  (*Geom: Czę: I. §. 208. Twier: 13*) przeto i  $AS - DF : DF = CS - CF : CF$ . (*Geom: Czę: I. §. 206.*) Lecz  $AS : DF = 110, 7 : 1$  (40.) Zatem  $AS - DF : DF = 109, 7 : 1$ , i  $FS = 23708$  (40.) Przeto  $109, 7 : 1 = 23708. CF$ , a ślad wypadá  $CF = 216$ , to jest: średnia długość cienia ziemi jest 216 półśrednic, czyli promieni ziemi. Oś cienia ziemi leży na płaszczyźnie rocznokregu, gdzie też środek słońca S, i ziemi F przypadá.

## §. 42.

Zaćmi-  
nie księżyc  
i słońca,

Gdyby tedy księżyc na samej płaszczyźnie rocznokregu stale chodził, w pełni koniecznie przez cień ziemi zawsze przechodziłby musiał, bo rzeczony cień dalej się rozciąga, niż droga księżycy przypadá, która od środka ziemi blisko na 60 tylko promieni ziemskich jest odległa. Lubo tedy cień ziemi má pewne granice, bo słońce od ziemi jest daleko większe, iednakże księżyc w czasie każdej pełni zaćmienuby podlegał. Podobnym sposobem podczas każdego nowiu, dałby się nam widzieć ciemny  
na-

naprzeciw słońcu. Zaczem w każdéj pełni przypadałoby *zaciemnienie księżycy*, i w każdym nowiu *zaciemnienie słońca*, acz z tych zaciemnień podobno wieleby sami nasi Przeciwnostopni widzieli. Co zaś jest w samej rzeczy, doświadczenie naucza, iż zaciemnienie słońca infzego czasu nie przypada, iak tylko na nowiu, a zaciemnienie księżycy w czasie pełni, z tém wszystkiém razem też doświadczamy, że zaciemnienia słońca i księżycy rzadko przypadaia. Co stąd pochodzi, że księżyc popolicie nie na rocznokregu bieg swój odprawuie, gdyż każdego mieląca przebiegając wielkie koło na niebie, w połowie tego czasu ma szerokość północną, i przez tyleż południową. Bo rzezoném kołem przecina się rocznokrag we dwóch punktach, które *węzłami* (nodus) księżycy zowiemy. Z tych ieden jest *wstępnny* (ascendens) przez który księżyc ze strony południowey na północną przechodzi, drugi zaś *zestępnny* (descendens) przez który z północy na południe idzie. Ile razy postrzegamy, że księżyc żadney nie ma szerokości, tyle razy pewną jest rzecz, iż wtenczas na iednym z swoich węzłów znaydować się musi. Dopiero namienionym sposobem mielcyca węzłów wynaleźć można.

## §. 43.

Nie może tedy być zaciemnienie księżycy, chyba że jest blizkim rocznokregu. Szerdnica jego od ziemi odległość FG prawie

Kiedy  
przypaść  
może za-  
ciemnienie księ-  
życy.

60 promieni ziemskich wynosi, (39,) a zatem tak się má do CF, iak 60: 216, (41,) czyli prawie iak 1:  $3\frac{1}{2}$ . Przeto CG: CF niemal iak  $2\frac{1}{2}: 3\frac{1}{2} = 5: 7$ . W tym samym stosunku jest i promień GH cienia ziemi do FD, tak dalece że tylko  $\frac{5}{7}$  promienia ziemskiego w sobie zawiera. A że promień księżycy jest do promienia ziemi  $= 1: 3$ , 67, (39,) czyli iak 3: 11. Zatem prawie  $\frac{2}{7}$  promienia ziemskiego má w sobie. Przeto linią GH do promienia księżycy niemal jest  $= \frac{5}{7}: \frac{2}{7} = 5: 2$ . Jeżeli tedy ów punkt brzegu księżycowego, który naybliżey rocznokregu idzie, jest od niego odległy więcéy, niż  $\frac{5}{2}$ , czyli  $2\frac{1}{2}$  promieniami księżycowými, księżyc pominie cień ziemi, i nie będzie się cmił. W namięnionéy okoliczności szrodek księżycy oddalony bywá od rocznokregu na  $1+2\frac{1}{2}$ , czyli na  $3\frac{1}{2}$  fwych promieni. Ze zaś średnicę księżycy ze środka ziemi widzielibyśmy pod kątem średnim  $15' 37\frac{2}{3}''$ , (39,) takie zaś półśrednice  $3\frac{1}{2}$  czynią kąt prawie od 55'. Jeżeli tedy odległość środka księżycowego od rocznokregu widzimy pod kątem więkzym niż 55', to jest: ieśli księżyc w pełni má więkzą fzerokość niż 55' blisko, pospolicie żadne zaćmienie nie przypádnie.

## §. 44.

Jeſt to prawda, że księżyc, gdy nawet wzmiankowaną má ſzerokość, czasem ſię zaćmić może, gdyż odległość ziemi od niego, iako też i od ſłońca odmienna bywá, my zaś tu w rachunkach ſrzednią odległość bierzemy. To pewná z dokładniejszego wyrachowania, iż zaćmienie księżycá nigdy przypaść nie może, ieżeli ſzerokość jego podczas pełni nad  $1^{\circ}$  choć trochę przechodzi. Toż, ponieważ od rocznego w każdym obiegu tym więcey ſię oddalá, im bardziey od węzłów odchodzi, a ſzerokość jego naywiękſzá nigdy  $5^{\circ} 18'$  nie przechodzi, (23;) łatwo poznać, iż nigdy ſię zaćmić nie może, chyba blisko ſamych węzłów. Jeżeli ſię zaćmi na iednym z węzłów, to zaćmienie zowiemy *ſrzedkowym* (Eclipsis centralis) bo w tenczas ſrzedek księżycá przypadá na linię proſtę, która ſrzedki ſłońca i ziemi łączy, będzie też i *całkowite* (totalis) ieżeli ſię księżyc cały w cieniu zanurzy. Ze zaś ſrzednica cienia ziemi, w odległości, iaką má księżyc, daleko więkſzá bywá od jego ſrzednicy, przeto zaćmienie księżycá całkowite częſto bydź może, chociaź nie zawſze oraz ſrzedkowe przypadá. Jeżeli księżyc będąc w pełni má ſzerokość cokolwiek więkſzą, część tylko jego zaćmi ſię, i to zaćmienie nazywamy *częſtkowym* (partialis.) Ponieważ węzły księżycá w iednym roku nie wiele z miéjsc dáwnych uſtepują,

Zaćmienie ſrzedkowe, całkowite, częſciowe.

ią, i zawsze na rocznokregu są tylko dwa miejsca nie dalekie tych węzłów, naprzeciw sobie wprost położone, między którymi księżyc zaćmieniu podlegać może, a podczas wszystkich innych pełni, które nie na tych miejscach przypadają, zaćmienie całe nie bywa. Słońce razem z pełniami księżyca w roku obiegają cały rocznokreg, przeto od jednego takiego miejsca do drugiego przejść nie może, chyba blisko w półroku. Dla tej przyczyny zaćmienia księżycowe pospolicie 6 miesiącami są od siebie dalekie, a czasem i więcej, jeśli trójkątem pełni wtedy nie przypadają, kiedy słońce od jednego z węzłów dostatecznie się zbliży.

## §. 45.

Przycień  
ziemi.

Ziemia zawsze rzuci przycień, którym się otacza cień prawdziwy. Rzeczony przycień na okrąg księżyca padłszy (XI, 46;) światło jego wprawdzie osłabia, ale żadnego jednak zaćmienia, czyli zupełnego nie sprawia, dopóki cień prawdziwy do księżyca nie dójdzie. Przez sam przycień nieco cienia przybywa, gdyż blisko samego cienia tak się zgęszczają, że jeden od drugiego ledwie rozeznany być może. Ponieważ zaś księżyc, gdy się cieni, a tym samym jest bardzo bliskim rocznokregu, tak iako i zawsze nam się wzdaje nakształt płaszczyzny okrągłej, która jest prostopadłą do linii poprowadzonej od oka przez szrodek téż płaszczyzny, przeto padanie  
nawet

nawet cięcia ziemi na księżyc tym sposobem pod oko naszą podpada, iak gdyby tenże cień przecięty był płaszczyzną do osi jego prostopadłą. Wiadomo, że wzmiankowane padanie cięcia zawsze się wydaie być okrągłe, co żadną miarą nie mogłoby się dzieć, gdyby ziemia nie była okrągłą, i gdyby od doskonałej kuli znacznie się różniła. Bo żadnego nie ma ciała, oprócz kuli, któregoby cień, tablicą prostopadłą do osi tegoż cięcia przecięty, w każdym ciała położeniu zawsze okrągły zostawał. Z czego się też pokazuje, że góry, i inne na powierzchni ziemskiej nierówności względem całej ziemi zgoła tu nic nie znaczą, ani okrągłości iey znacznie w iaki sposób nie odmieniają, oczymesmy i wyżej iuż mówili, (I. 7.)

§. 46.

Słońce biegiem szczególnym ku wschodowi, cały okrąg nieba przebiegá w dniach blisko 365, 25', (4,) księżyc zaś niemał 27, 32 dni na to łoży (25.) Przedzieliwszy iedną liczbę przez drugą, dochodzimy, iż więcey iak trzynastie razy w tymże czasie księżyc ziemię obiegá, w którym słońce raz iá obchodzi, a zatem księżyc trzynastie razy zgorą prędzey około ziemi chodzi, niż słońce. Ze tedy cień ziemi tak zwolna się pomyká, iak słońce powoli idzie, księżyc podczas zaćmienia przezeń znacznie prędko przechodzić się zdaie.

Pożytek  
z postrze-  
gania za-  
ćmień xię-  
życowych.

Po-

Powſzechnie mówiąc, księżyc w cieniu dłużej się bawić nie może, nad cztery prawie godziny, ale poſpolcie daleko krócej zaćmiony bywá. Zaczém wygodnie poſtrzegáć można nietylko początek i koniec zaćmienia, kiedy oba brzegi księżyca w cień wchodzą, i z niego wychodzą, ale téż zanurzania się w cieniu wſzyſtkich plam, którym Aftronomowie z téy náybardziej przyczyny osobné nazwiſka ponadawali. Poſtrzegania zaćmień księżycowych są bardzo użyteczné, osobliwie do wynalezienia długości Geograficznéy różnych miéyſc na ziemi. Bo gdy się księżyc w ſaméy rzeczy cmi, wchodzenie w cień każdéy iego części, po wſzyſtkich mieyſcach ziemi, nad którymi ſwieci, razém widziane bywá. Lecz o téyże ſaméy chwili na iednym miéyſcu ieſt godzina ta, na drugim owa, i tę różnicę między godzinami iak náypilniéy uważać należy, bo ta długość Geograficzná miéyſc nám pokazuje (II. 19.) Ze bowiem ſłońce w przeciągu 24 godzin zdaje się iakby zawſze przebiegało na niebie całe koło równoodległe od równiká, albo przynáymniéy mało co różniące się, (IV. 10,) każdy zaś równoleżnik, iako i ſám równik, dzieli się na 360°, ſład łatwo poznać, iż ſłońce w iednéy godzinie czasu ſrzedniego ubiegá 15°. Zaczem różnica, która zachodzi w czasie ſrzednim dwóch miéyſc, tak się má do różnicy między długościami tychże miéyſc, iak iedná godzina do 15 ſto-pniów, i przeto z różnicy czasu łatwo pomiarko-

miarkować różnicę w długościach. *Zaślonienie gwiazd* (occultatio) od księżyca razem z różnych miejsc postrzegane, także ku temuż końcowi, byleby dwugład księżyca był zważany.

§. 47.

Jako zaś księżyc w pełni czasem się zanurza w cieniu ziemi, tak też w nowiu, gdy jest na rocznokregu, albo blisko rocznokregu, zaślania nam słońce, albo całe, albo po części. I tak bywa zaćmienie słońca albo całkowite, albo cząstkowe, które także rzadko się zdarza, i opodal od węzłów księżyca byź nie może. Kiedykolwiek zaćmienie księżyca w samej rzeczy przypada, to zawsze ci owo zaćmienie postrzegają, którzy i sam księżyc widzą, i nie więkźe się wydaie iak i drugim, zaćmienie zaś słońca nigdy nie jest tak powszechne iak księżyca, ani po wszystkich ziemi miejscach, ani iednakowe, ani iednego czasu widziane bywa. Bo w samej istocie nie słońce się cmi księżycem zaślone, ale ziemia. Cień księżyca daleko krótfzy jest od cienia ziemi, i często do niego nie dochodzi. W czasie zaćmień słonecznych i księżycowych na przycień względnie należy, bo ten nieokręślenie się rozciąga, i na miejscach, na które pada, jest przyczyna cząstkowego zaćmienia słońca. Niech będzie n.p. AB (fig: 43,) słońce, DE księżyc, FC oś cienia, AEJ linią prostą,

Zaćmienie słońca całkowite, albo cząstkowe

X

ława

iawną rzecz że wszędzie między C i między J przycień się znajdzie, którego i długość, i szerokość nie ma końca, bo linia E J nieokreślenie idzie. Oko zaś na L będąc w przycieniu, nie widzi części słońca A M, którą linią L E M odcina, bo ią xiężyc D E zakrywá.

## §. 48.

**Zaćmienie  
słońca piér-  
ścionkowe.**

Kiedy cień xiężycá do ziemi dochodzi, słońcé po wszystkich mieyfcach, na które tylko rzeczony cień pádá, całé zaćmioné widzieć się dáie, którzy zaś są w przycieniu xiężycá, część tylko słońcá zaćmioná widzą. Jeżeli zaś cień xiężycá ziemi nie dosięgá tam gdzie ós przycienia do ziemi dochodzi, wszędzie zaćmienie słońcá przypadá obrączkowe, to iest: widać pośrodku zaćmioné słońcé, a brzeg wkoło światły nakształt obrączki idzie. Gdyż w téy okolicznosci ós cienia przez śródek słońcá i xiężycá przechodzi, a zatém na mieyfcach, kędy takowé przechodzenie osi przypadá, zaćmienie śródkowé bywá (44,) może zaś cień nie cały okrag słońcá zajmowác, a to wtenczas, kiedy sám tylko przycień xiężycá do ziemi dochodzi. Tak cień, iako i przycień xiężycá na pewną tylko część powierzchni ziemskiey pádá, i zwolna na ziemi pofuwá się. Zaczém może się trafić, że to zaćmienie, które iest na iednych mieyfcach śródkowé, na drugich przypadnie cząstkowé, a na innych

nych zgoła widziané nie będzie. Na różnych także mieyscach daie się widzieć w czasie bardzo odmiennym, podług ciągu tej drogi, którą się ciéń księżycy po ziemi pomyka. Jeżeli n. p. księżyc na żadném mieyscu swéy drogi nie má szerokości północnéy więkzşey od pół skopnia, nigdy nie zaćmi słońcá w naszych krajach, chociaż tegoż czasu, mieszkającym na pół kuli południowéy, często zaćmić może.

## §. 49.

Niech będzie dofyć na tém, cośmy powiedzieli, do wyrozumienia iakim sposobem wyrachować można czas, stan i wielkość zaćmień tak słonecznych iako i księżycowych. Témi czasy Astronomowie do téy doskonałości przez naydokładniejszy posłtrżegania rachunek zaćmień przywiedli, iż co rok wczesnie ie przepowiadają, ze wszelką pewnością i dokładnością, tak co do wielkości, iako i co do czasu trwania. Ze zaś rzeczóné rachunki, co do każdéy okoliczności, zawsze się z doświadczeniem zgadzają, to samo jest oczywistym dowodem, że wszystko, o czymśmy dotąd rozprawowali względem kształtu, względem wielkości, względem przymiotów i odległości słońcá, księżycy i ziemi, koniecznie prawdą być musi, i żadnéy wątpliwości nie podpadá.

Pewność  
rachunku  
astronomi-  
cznego.

## §. 50.

planety.

Oprócz słońca i księżyca, są jeszcze inne ciała na niebie, które ciągle odmieniają swoiemi miejscami względem gwiazd, a zatem oprócz biegu powszechnego na zachód, mają inny jeszcze bieg, sobie własny na wschód. Na dwa rodzaje dzielić je można. Niektóre samymi oczyma widziane, do gwiazd są bardzo podobne, ale nie tak się iskrzą jak gwiazdy. Zawsze blizkie rocznokregu, tak iako i księżyc, na niebie stałe widzieć się dają, chyba, że bardzo zbliżone do słońca, w jego się promieniach zanurzą, i nikną z oczu. Zowiemy je Planetami, między którymi Merkuryusz ☿ najbliżej słońca chodzi, i dla téj bliskości pospolicie niewidziany bywa, po nim Wenus ♀, dalej Mars ♂, Jowisz ♃, a náydalej Saturn ♄. Do których można dodać szóstą planetę nie dawno odkrytą, która náywiększą od nás má odległość, od Niemców zwaną *Uranus*, od Francuzów *Cybele*. Rzeczone planety przezierniki widziane, znacznie powiększone, i bliżej się pokazują, tudzież zawsze mają kształt płaszczyn okrągłych; zaczęm łatwo poznać, że nierównie bliżej ziemi są niż gwiazdy, i że mają kształt kuli. Przez przezierniki także postrzeżono koło Jowisza 4, a koło Saturna 5 gwiazdeczek, które że wkoło swych planet podobnie krążą, iak księżyc około ziemi, przeto księżycami je planet, albo *towarzyszami* (*satellites*)

*tellites*) zowiemy. Nadto Saturn, sám między wszystkiemi planetami, ma wkoło siebie obrączkę przyzérszą, która przez przeziérniki wyraźnie widzieć można.

## §. 51.

Ponieważ żadná planeta daléj nad  $8^{\circ}$  od rocznokregu nie odstępuje, Astronomowie dwa koła z obu stron rocznokregu na  $8^{\circ}$  oddalone, i równoodległe naznaczą, a pas na niebie między temi kołami zawarty, na  $16^{\circ}$  szeroki *Zwierzénicem* (*Zodiacus*,) zowią, bo tyle prawie mieysca 12 znaków na niebie zajmują, których więkkszą część kształtém się zwierząt wyraża. Drugiego rodzaju światła niebieskie, także między gwiazdami się ukazują, nie na samym tylko zwierzeńcu mieszczą się, ale to przez jedné, to przez drugie gwiazdobiory na niebie przechodzą, kiedy niekiedy tylko, i na czas krotki bywają widziane, *Kometami* je nazywamy. Pospolicie iakby mgła gęsta je otacza, ogon, albo brodę świetną mają w stronę słońcu przeciwną, dla ofobliwego kształtu od wielu narodów za godła nieszczęśliwości poczytane. Lecz w samej rzeczy iak inne gwiazdy, tak i komety nic nie przeznaczają, bo komet biegi już tak znaiomé są temi czasy Astronomóm, że ich mieysca na niebie często przepowiadają. Każdą kometa zrazu bardzo się mała wydaie, i po niciakim czasie z oczu niknie. Ponieważ nad opisaniem ko-

*Zwierzénic i Komety.*

met

met tu długo bawić się nie możemy, na innym miejscu więcej nauki o nich podamy.

## R O Z D Z I A Ł XIII.

### *O cieple od Słońca.*

#### §. I.

Tak się po-  
mnażá cie-  
plo słoń-  
czne?

SŁOŃCÉ nietylko promieniami swými przy-  
świecá; ale też wszystko na ziemi o-  
żywiá. Bez niego cała ziemia byłaby pro-  
stá, nieosiadlá i zmarzlá, tak właśnie iak  
teráz przy biegunach. Ciepła słońecznego  
iawnie doznaiemy, gdy promienie od słoń-  
cá na nás padaią, tym bardziéy zaś słoń-  
cé dogrzéwá, im nad widnokręgiem wy-  
żéy się podnosi. Powszecznie bowiem do-  
świadczamy wystawuiąc iednakowym sposo-  
bém na słońce różne tablice drewniane, al-  
bo innégo rodzaju, że té nayprędzéy i  
naywięcéy się rozgrzewaią, do których  
promienie prostopadle dochodzą, inné zaś  
tym powolniéy, i mniéy, im ukośniéy czy-  
li pod mnieyszym kątem światło na nie pá-  
dá. Dla tego rolá ku południowi spadzi-  
stá, gdy inné okoliczności są równe, bar-  
dزيéy się rozgrzewá niż insza. Dla tego  
ieźsze powierzchnia morzá i ziemi tegiéy,  
ieśli albo zupełnie, albo prawie iakby zu-  
pełnie jest poziómá, od słońcá tym mo-  
cniéy się zagrzéwá, im to na niebie wyżéy  
się

się podnosi; a przeto latem bardziéy niż zimą, i w krajach wprostłonecznych bardziéy, niż w bokłonecznych; a w tych zaś więcéy niż około biegunów, iakéśmy iuż wyżej powiedzieli (III. 8, 9.)

## §. 2.

Słońcé takżé tym mocniéy iaką płaszczynę oświécá, im prościéy promiény jego na nié wpadaia, bo w tym razie iest światło gęstszé. Daymy bowiém, że do linii prostej AB (fig. 44,) z pewnego punktu słońca dochodzi niby rzeka iaka światła ABC, a będą wszystkie promiény dla wielkiéy słońca odległości, tak, iako CA, CB, od siebie równoodległe, a zatém kąt wpadania CAB iednakowy wszystkie będą miały. Poprowadziwszy linią AE, prostopadłą do CA, CB, zrobmy  $AE=AB$ , a w trojkacie równoramiennym BAE będą kąty ABE i AEB równe. Zaczém każdy z nich iest mniejszy od kąta prostego. Poprowadziwszy linią prostą EC, do linii AE równoodległą, kąt  $CEA=FEA$  iest prosty, a zatém więkfszy od kąta BEA, więc kąt B przypada między F i A, a punkt D na linii BC równoodległy od FC, iest między A i E. Przeto na AE więcéy promiény pada, niż na AB (to iest tyle, ile na AF,) i rzezoné padanie iest w stosunku AF; AB, albo AF: AD=AB: A.D. Ażé stosunek AD: AB iest stosunkiem wstawy kąta  $DAE=BAC$  do wstawy całkowitej,

Gęstość promieni słonecznych, padających na iaką powierzchnię iest iak wstawy kątów wpadania.

witęcy, zaczęm im większą jest wstaw promieni wpadających, czyli kąta CAB, tym linią AB jest mniejszą, która pewną liczbę promieni CDAC przeymie, zaczęm gęstsze światło na nie pada, i teżęcy ją oświeca (XI. 10.) Przeto i natężenie ciepła od słońca pochodzącego pomnaża się, ponieważż toż natężenie zawisło od gęstości promieni.

## §. 3.

**Zwierciadło palące.** Tęży famey prawdy potwierdzenie mamy ze szkiele palących, które w równych okolicznościach tym mocnięcy palą, im światło słoneczne bardzięcy zbierają. Taż sama jest własność i zwierciadeł palących. Gdyż zwierciadła z kruczcu wydrążone, i należycie gładkie, nastawiwszy ie naprzeciw promieni słonecznych, tak palą, iako i szkło wypukłe. Podług doświadczenia zwierciadła dobre zawfze prawie mocnięcy palą, niż szkła, gdyż przez zwierciadła pospolicie bardzięcy się światło zgęszcza. Dla tęg przyczyny z tyłu wielkich szkiele palących dodaje się mała soczewka bardzięcy od nich wypukła, która światło iuż róz złamanę, znowu łamię, i do mieysca znacznie mniejszego zbiera. Doświadczenie zaś naucza, że to szkieleko zbierające dzielność promieni słonecznych w paleniu bardzo pomnaża. Bądź zwierciadła, bądź szkło palące, tym bardzięcy zgęszcza promienie słoneczne, i przeto tym mocnięcy pali, gdy inne oko-

liczno-

liczności są równe; im mniejszy obraz słońca maluje, i im powierzchnia jego, a tym samym i liczba razem promieni wpadających, jest większa. Krom tego dobre zwierciadła, jeśli są znacznie wielkie, czynią skutki całę dziwnę. Wszystkie, czego się tylko ogień iść może, prędzý niż we mgnieniu oka, choćby też całę mokré było, zapalaia. Z równą prędkością topią kruszce, i potém ić, iako też niemal i wszystkie kamienie w szkło obracaią.

## §. 4.

Dośwadczenie tedy nauczá, że promienie słoneczne tym mocnię zagrzewaią, im są gęstszé, i zagrzewanie bez wątpliwości od poruszenia dobrych cząstek w ciałach na słońce wystawionych zależy. Ze bowiem w promieniach słonecznych jest nieiaki bardzo prędki i nader gwałtowny ruch, który po powierzchniach ciał na słońcu będących ustawicznie się rozchodzi, iużemy wyżéy mówili (XI. 7.) Przez wzruszenie zaś cząstek bardzo prędkié i częsté na powierzchni iakięgo ciała, choćby też nieznaczné, że ciepło, owszém i ogień wznieić można, tarcie náywiększym tego jest dowodem. Nie masz bowiem żadnego ciała, któreby z przyrodzenia miało powierzchnią całę gładką, ale wszystkich ciał powierzchnie są nierówne, i chropowate dla wielu cząstek, choć nieznacznie styrczących. Przeto wszelkié ciało po powierzchni

Wzruszć.  
nie náydro-  
bnięszych  
cząstek  
przez tar-  
cie.

chni drugiego ciała funioné znajduie przelzkodę w swym biegu, co się tarcie (atritus) nazywá. Tak n. p. daleko łatwiej iest ciągnąć sanie zimą po lodzie, niż latem po bruku, bo bruk więcey má w sobie chropowatości, a zatem więkzše tarcie niż lód sprawia. Gdy powierzchnie ciał, bądź dla włásnego ciężaru, bądź dla innéy siły, sobie wzajemny opór czynią, i razem iedna na drugiey przez funienie ciągnioná bywá, cząstki w nich styrczące uftawicznie się zaczepiają i wzruszają, przez co bieg ciał koniecznie słabieć musi. Doświadczenie zaś nauczá, że tym sposobem, gdy iest ruch prędki albo gwałtowny, ciepło, a czasem i ogień się wzniećá.

## §. 5.

Ciepło  
od tarcia  
pochodzi.

Komu tajno że osi w pojazdach gdy spieszno iedziemy, po niejakim czasie rozgrzewają się, a czasem się i zapalają? Doświadczenie zaś uczy, że między osią i między piastrą koła, zawsze bardzo znaczne tarcie bywá, które zmniejszywszy smołą, albo łoieć smarując pojazdy, bo cząstki takowych smarowideł napelnią dziurki w powierzchni, i czynią ją gładzszą. Im pojazd iest cięższy, im piasty na osiach cieśniey chodzą, i im prędzey iedziemy, tym tarcie, gdy inne okolicznosci są równe, bardziey się pomnażá, i tym też prędzey podług doświadczenia osi rozgrzewają się. Podobnymże sposobem i ci, którzy po wro-

wrozie zgóry prędko się spuszczają, gorącość w ręce tarcieciem powroza wzniesioną czują. Jeżeli dwie blachy żelazne jedną na drugiej położywszy ciężarami przyciśnięmy, toż zwierzchnią po spodniej bardzo prędko suwamy tam i owdzie, tę na przód zaczyna się rozgrzewać, potem rozpalac, a nakoniec zczerwienieją. Podobnymże sposobem niektóre narody tarcieciem dwóch kawałów twardego i suchego drzewa ognia dobywają. Heblowanie, pilowanie, świdrowanie, gładzenie, kowanie i t. d. codziennie nam tego wystawiają przykłady, że ciepło się tarcieciem wzniesia, i tym prędzej powstaje, im ciała które trzemy, są suższe, twardsze, i sprężystsze; nawet iskierki z uderzenia krzemienia o stal, dla gwałtownego tarcia wypadają. Zmniejszywszy tarcie bądź wodą, bądź tłuszczem, albo inną cieczą, moctakże wzniesająca ciepło słabieje, a czasem zewszystkiem ginie.

## §. 6.

Z doświadczeń przytoczonych jawnie się pokazuje, iż przez wzruszenie prędkie i gwałtowne cząstek bardzo małych w ciałach, chociaż te wzruszenia są nieznaczne, ciepło pospolicie się wzniesia. Zaczem bardzo dowodliwą jest rzecz, że i ciepło słoneczne przez promienie światła, które same przez się ciepła nie mają, wzniesione podobnymże sposobem powstaje, ani go

Właśność  
ciepła słonecznego.

flu-

śłońce nie udziela ziemi, tak iak ciała gorące zimnym ciepła udzielaia. To pewna, że ciepło słoneczne dla wielu własności osobliwych, cale się różni od owego ciepła, które pospolity ogień sprawuje. Bo zwierciadła i szkła palące iasnie pokazuią, że żadne ciało ziemskie świecące nie ma mocy rozgrzewania, tak iak ma światło słoneczne. Co bez wąpienia dla tego się dzieie, iż światło od ognia, czyli od płomienia, zawsze jest nieporównanie rzadsze niż światło słoneczne, i że ciepło od światła pochodzące zawsze jest prawie w stosunku gęstości tegoż światła (2.)

## §. 7.

Światło  
ciągnie do  
światła sto-  
sunkowego  
w jakim jest  
stosunku.

Każdą soczewką wydrążoną AB (fig. 45.) podanie wyższe okazuje. Bo równo-odległe promienie DE, FG które na nią padaią, tak rozprazą, iak gdyby z pewnego punktu C, któryby na iey osi CH leżał, wychodziły. Gdyż rzezoną soczewką zawsze ma ognisko nieiakié myślne C przed sobą, tak właśnie iako rzeczywiste ognisko przypada za soczewką wypukłą (XI. 27.) Zaczém promienie złamane LM, NC coraż bardziéy się rozchodzą za soczewką wydrążoną, tak iakby z punktu C wychodziły, a zatém światło tamże coraż bardziéy rzednieie. Zaczém soczewkę wydrążoną przed okrągłą dziurką bardzo małą, którejby szerokość od i linii była, do okiennicy drewnianey, gdzie okno

kno jest ku słońcu obrócone, przyprawiwszy, i promienie złamane białą kartą, do osi foczewki prostopadłą przeiawszy, znajdziemy, że rzeczona karta, gdy słońce prawie na  $30^\circ$  ma wysokości, w tej odległości, w której światło złamane maluje obraz mający 9 cali średnicy, co do oka równie oświeconą będzie, iak gdyby na nią światło padało od świecy przy większej, z odległości 16 cali, którąby stała na linii prostopadłej do karty. Dziewięć zaś cali czynią 108 linii, że zaś 11664 jest kwadratem liczby 108, stąd idzie, iż gęstość światła słonecznego na karcie, do gęstości w famey foczewce iak 1: 11664 być musiałaby, gdyby światła w przechodzeniu przez foczewkę nie ubywało (XI. 10, 11.) Lecz gdy go bardzo wiele zawsze ubywa, iako niezawodne doświadczenia pokazują, gęstość światła złamanego, a przeto i światła od świecy, w odległości 16 cali, daleko jest mniejszą, owzém bardzo jest rzecz dowodliwą, iż rzeczone światło przynajmniej dwadzieścia tysięcy razy większą ma rzadkość niż światło słoneczne, które w ten czas do nas dochodzi, kiedy słońce nad widnokregiem prawie na  $30^\circ$  wyniesione świeci. Przez podobne doświadczenie odkryto, że światło księżyca podczas pełni, także prawie na  $30^\circ$  nad widnokregiem będącego, więcej iak trzydzieści tysięcy razy jest słabsze od światła słonecznego. Komuż tedy będzie dziwno, że owego ciepła  
zgoła

zgoła nie czuiemy, które od ciał ziemskich świecących, ba i od samego księżyca, przez jego światło wznieca się, i którego zawsze w miarę gęstości światła przybywa, a zatem które dwadzieścia, owszém więcej niż trzydzieści tysięcy razy jest mniejsze od ciepła słonecznego? albo, że światło księżyca zebrane, chociażby też przez największe zwierciadła, nie sprawuje najmniejszej odmiany w ciepłomierzu, stojącym nawet w ognisku tychże zwierciadeł. Bo wzmiankowane zwierciadła największe kiedy tysiąc razy światło gęstszem czynią, a zatem światło księżyca w ich ognisku zawsze jest blisko trzyśta razy słabsze, niż zwyczajne światło słoneczne.

## §. 8.

Światło  
ciał ziem-  
skich cie-  
pła nie  
sprawuje,

Zacznę w ziemskich ciałach świecących, zważać tylko należy ciepło, którego dla swej gorącości powietrzu, albo innym ciałom blizkim udziela. Takie ciepło około wszystkich ciał rozgrzanych, chociaż nie świecących, miéwamy, n. p. około pieców rozpalonych; gdyż światło wszystkich ciał ziemskich, które tylko świecą, tak dalece jest rzadkie, że ciepła znacznego wzniecić nie może, wyjąwszy trefunek okoliczności całé osobliwych. Stąd, że inne przykłady pomnę, gdy stoiemy przy kominku, na którym się choć najlepiej ogień pali, twarz szeroką taflą szklaną załoniwszy od rozgrzania do niejakiego czasu ochro-

ochronić możemy, póki się sama tafla nie rozgrzeje. Chociaż bowiem promienie światła od ognia przez szkło przechodzą, są jednak tak słabé, iż same przez się twarzy zagrzać nie mogą, ale ciepło dochodzi przez cząstki ognia, któremi się naprzód, cząstki powietrza, potem ciała bliższe, témże powietrzem otoczone, rozgrzewają.

## §. 9.

Każde ciało iakożkolwiek rozgrzane, zawsze się rozszerza, tym bardziej im mocniej się rozgrzewa. Wielkość jednak tego rozszerzania się, choć przez iednakowe ciepło nader różna w różnych ciałach bywa, a osobliwie znaczna w ciałach płynnych. Naczynie szklane *AB* (fig: 46.) któreby miało szybkę z długiej rurki, a cienkiej *BD* wodą, spirytusem winnym, albo inną cieczą napelniony (10, 13,) iżby znaczna część rurki *CD* nie dolana była, potrzeżemy, iż cieczą za nąymniejszym rozgrzaniem, nad *C* podnosić się, a za nąymniejszym oziębieniem, niżej *C* opadać będzie; a zatem tak się rozszerza i sciska, iako i powietrze (IX. 3.) Ze tedy rzezone narzędzie bardo jest zdane do pokazywania odmian ciepła, przez podnoszenie się i opadanie w nim cieczy; zacem ku temu koncowi używać go zwykliśmy. W górze otwór rurki *D* szkłem się zalęwa, i całe rzezone naczynie przyprawuje się do tabliczki, na której jest

Co jest  
cieplo-  
mierz.

po-

podziałką stopniów wzdłuż rurki idącą, i to jest narzędzie, które ciepłomierzem nazywamy. W ciepłomierzu gałka i blisko trzecią część rurki żywem srebrem popolicie się napelnia. O nalewaniu tego żadney przestrogi osobliwéy kładź nie trzeba, ieśli ciepłomierz má tylko służyć do pokazywania, że ciepła ubywa, albo przybywá. Lecz ieśli tego chcemy dokazać, żeby różne ciepłomiery z sobą zawsze się zgadzały, tedy w robieniu ich użyć należy nieiakich przepisów osobliwych, nad których obfzernieyszém wykładaniem tu bawić się nie możemy.

## §. 10.

Punkt  
wody wrzą-  
cój i punkt  
wody mar-  
znacój.

Doświadczenie pokazało, że gdy woda popolitá w naczyniu otwartém wré, i przez nieiaki czas warzyć się nie przestaie, ciepłomierz żywem srebrem napelniony w niéy zamurzywszy, zawsze do pewney wysokości w górę idzie, i w téyże wysokości stale się utrzymuie, póty póki woda wré. Ten tedy punkt nieodmienny ciepła nazywamy punktem wody wrzącój. Ale iednak i tego doświadczenie nauczyło, że tenże sám ciepłomierz w wodzie wrzącój trochę wyżéj się podnosi na ten czas, kiedy ciśnienie powietrznokregu, a tém samém i wysokość ciężkomiery jest więkźza (IX. 23.) Przeto Fizycy dla wynalezienia w różnych ciepłomierzach iednostaynego punktu wody wrzącój, natenczas go zazna-  
czają.

czają we wszystkich, kiedy ciężkomięz jednakową mają wysokość. Nadto i różna głębokość, do której ciepłomięz w wodzie wrzącej zanurzamy, nieiaka różnicę sprawia w wynaydowaniu punktu tęż w wody wrzącej. Fizycy dla uniknienia małych błędów, których się z tęż przyczyny obawiać należy, różnych sposobów i ostrożności używają. Podobnymże sposobem ciepłomięz w lodzie topniejącym zawżw do jednakowėj niskości opada, i ta jest przyczyna, dla której część niższą ciepłomięza w przywielkżem naczyniu pełnym lodu zmieszanego z trochą wody zimnej i słodkiej zanurzamy, żebyśmy punkt wody marznącej, czyli ów punkt, na którym w tén czas ciepłomięz stoi, należycie zaznaczyć mogli.

## §. II.

Odległość między punktami wody wrzącej i marznącej w każdym ciepłomięrze dzieli się na wiele części równych, które *stopniami* nazywamy. Ze zaś rzeczona odległość w iednym ciepłomięrze mniejsza lub wielkża bywá, niż w drugim; przeto i w stopniach podobnż różnica zachodzi. Atoli iednak ciepłomięrze, które mają podobne podziały, iesli są dobrze zrobione w równem cieple stojąc, tęż samé stopnie pokazują. Lecz i w innych ciepłomięrzach z nietak wielką pilnością zrobionych, żebyśmy stopnie zgodné wynalezli, trzeba iedną ciepłomięrz z równemi podziałami

Stopnie  
ciepła i zimna.

zawiesić w cieniu przy drugim, i różnych czasów potem na owym drugim zaznaczać punkta, gdy pierwszy, na równe części podzielony, ten, albo ów stopień ciepła pokazuje. Tym sposobem na drugi ciepłomierz znajdziemy stopnie, które wprawdzie poşpolicie są trochę nie równe, ale jednak zgadzają się ze stopniami ciepłomierza na równe części podzielonego. Wreszcie na ciepłomierzach różnemi sposobami kładą się podziały. Reamuryusz, za którym Francuzi w dzieleniu ciepłomierzőw poşpolicie idą, punkt wody marznący nazwał 0, a punkt wody wrzący 80 i tym sposobem 80 stopniów od jednego z rzeczonych punktów aż do drugiego rachował, a wiele takowychże stopniów położył i niżej 0, i wyżej 80. Stopnie położone niżej 0, nazywają się stopniami zimna, inne zaś wszystkie nad punktem wody marznący, są stopniami ciepła. Po dług zaś Farenheita, którego Anglicy w robieniu ciepłomierzőw poşpolicie naśladowią, odległość między punktami wody wrzący i marznący dzieli się na 180 stopniów równych, na punkcie wody marznący kładzie się  $32^{\circ}$ , na punkcie zaś wody wrzący 212 stopniów są naznaczone (m.)

## §. 12.

(m.) Na ciepłomierzu Farenheita 0 znaczy punkt takiego zimna, iaki się znajduje w lodzie zmieszany na pół z solą Amoniacką, którego do wynalezienia tegoż punktu Fizycy używają. Odległość między namięzionym punktem zimna i punktem ciepła wody wrzący podzieliliwży na 212 równych cząstek, czyli

## §. 12.

Dwa ciepłomierze, które się z sobą w stopniach zgadzają, ieden przy drugim zawieszimy, jeżeli w iednym kulę zakopciemy, albo w inkauscie omoczymy, żeby zczerniała, postrzeżemy, że ów ciepłomierz z czarną galką odtąd zawsze wyżę się podnosić będzie na słońcu, niż przedtem póki galka ieszcze nie była poczernioną, byleby tylko inne okoliczności były równe. Przeciwnie zaś, ciepłomierz z galką pobieloną, mniej, niż potrzeba w górę idzie, i iakąkolwiek inną farbą mającą obwiedzioną galkę, tym niżę stawa, im farba iest świetlejszą. Z czego iawnie się pokazuje, iż wszelkie ciało tym mniej ciepła od słońca bierze, im bielszą ma powierzchnią; a zatem i bardzięj odbiia światło, (XI. 41.) Taż prawda stwierdza się przez wiele innych doświadczeń. Czarne sukno, w okolicznościach równych, na słońcu zawsze bardzięj się rozgrzewa, niż białe, i przeto od gorąca sonecznego nájlepięj iest używać czapek i kapeluszów białych. Przez zwierciadło, albo szkło pa-

Ciała białe mniej się rozgrzewają od słońca, niż czarne.

Y 2

lącę

stopniów, zrobi się podziałka, który 32 stopień pokaże nam zimno wody marznący, a między tym stopniem i punktem wody wrzącej przypadnie 180 takowychże stopniów. Dziewięć stopniów na ciepłomierzu Farenheita, czynią właśnie cztery stopnie na ciepłomierzu Reamuryusza, czyli liczba stopniów pierwszego ciepłomierza do liczby stopniów drugiego iest  $\frac{9}{4}$ .

łącę karta czarna bardzo łatwo się zapalá, białá nader trudno. Podobnymże sposobém, w równych okolicznościach, grunta im są czarnieyszé, tym ciepleyszé od białych.

## §. 13.

Światło  
czsem się o-  
słabia  
przez cie-  
plo.

Zwiérciadła palące choćby téż naywięk-  
fzé, iesli ie nad lampą zakopcimy, nie a-  
nie światła, lub ciepła w ognisku nie spra-  
wiają, owfzem samé szkła palące, iak  
nacycieniéy zakopconé, wfzelką moc palé-  
nia tracą. Ale w takiéy okoliczności sa-  
mé zwiérciadła, i szkła, od promieni słoń-  
ecznych bardzo się prędko rozgrzewaią.  
Nawet i niezakopconé rozgrzewfzy, moc  
palenia zmniéyfa się w nich, i przeto zim-  
ną, w pogodę, bardzo mocno palą. Za-  
czém naydowodliwfa iest rzecz, naprzód,  
że drobne cząstki w powierzchniach zwiér-  
ciadeł i foczewek przez promienie słońca  
łatwiey się wzrufzaią, gdy są ciepé, niż  
gdy są zimné. Powtóré, że moc świecénia  
w promieniach osłabia się przez wzru-  
fzenie drobnych cząstek w ciałach, a cza-  
sém i zupełnie ginie.

## §. 14.

Słońcé  
nie wfzy-  
fkie ciała  
iednakowo  
rozgrzewá.

Ogólnie mówiąc, ciecze, w okoliczno-  
ściach równych, mniéy się rozgrzewaią od  
słońca, niż powierzchni ciała twardey, a  
miedzy wfzyfkiemi ciałami płynnemi po-  
wierzé naymniéy ciepła w siebie bierze.  
Jasnie

Jaśnie się to pokazuje na dwóch ciepłomierzach z sobą zgodnych, ieden na słońcu, drugi zblizka piérwszego, ale w ciéniu zawieszwszy. Gdyż piérwszy zawsze daleko więcéy w górę idzie, niż drugi. Zaczém powietrzé, w równych okolicznościach, daleko mniéy się rozgrzewá od słońcá, niż żywé srebro, albo spirytus wina w ciepłomierzu. Poniewáż, gdyby inaczéy było, ciepłomierz, który w ciéniu stoi, i tylko przez ciepło słońcá powietrzu udzieloné, a do blizkiego ciénia dochodzące utrzymuie się w pewnéy mierze, do téjże saméy wysokości dochodziłby, do którégó ciepłomierz na słońcę wystawiony dochodzi. Tymże sposobém z ciepłomierzów poznaiemy, iż woda, w równych okolicznościach, mniéy się od słońcá rozgrzewá, niż ziémia, albo powierzchnia innych ciał twardych. Oprócz wody inné także cieczé mniéy się rozgrzewaią od słońcá, niż ciała twarde, bo ciepłomierz od tablicy odiyty, i w powietrzu wolnie zawieszony, nigdy do takowéy wysokości nie idzie, w jakiéy bywá, iesli inné okoliczności są równé, gdy do tablicy iest przyprawiony, a tém samém, gdy przez iéy ciepło w górze się utrzymuie. Tablica zaś kruszcowa zawsze daleko bardziéy rozgrzewá ciepłomierz, niż drewnianá. Z czego się pokazuje, że promiienie słońeczne, byleby tylko inné okoliczności były równé, wzniecaią więkfsze ciepło w kruszczach, niż w drzewie. Nadto kruszec chropowaty, albo

albo zabrukany, łatwiej i mocniej się od słońca rozgrzewa, niż wypolerwany i czysty, gdyż w tym razie daleko więcej promieni słonecznych odbija (12.)

## §. 15.

Ciepło w  
różnych  
krajach.

Zaczemż mozra, jeziora, rzeki przez dzień od słońca mniej się rozgrzewają, niż ziemia im przyległa. Gdy zaś powietrze zimniejszy jest od wydy, więc stykając się z wodą i z ziemią, i biorąc w się część mniejszą ciepła od wody niż od ziemi, zimniejszy będzie nad wodą niż nad ziemią, i dla tej przyczyny w dzień popołudnie bardziej rozgrzane jest powietrze nad ziemią niż nad wodą. Ta różność ciepła częstokroć tak znaczna bywa, że się staie przyczyną przywiekszych wicherów, (IX. 12.) Oprócz tego kraie zarosłe i bagniste nierównie zimniejszymi od innych bydź muszą. Gdyż ziemia po lasach okrywa się cieniami drzew, a zatem mniej się rozgrzewa, niż ziemia otwarta, którą słońce oświeca, woda zaś tej ziemi ciepła zawsze uymuie, którą napawa, bo słońce nie może tak rozgrzewać wody, jak ziemię rozgrzewa. Przeto i doświadczenie po wzyfkich czasy naucza, iż przez wyplenienie lasów, i osuszenie bagnisk powietrze staie się łagodniejszy i cieplejszy. Z tej przyczyny grunta mokre w okolicznościach równych, zawsze są zimniejszy od suchych. Najgoręcej bywa po krajach skalistych, lub

na miejscach suchych i piaszczystych dla tego, że częścią wilgoć ich nie ochładza, częścią, że kamienie i piaski bardzo się od słońca rozpalają.

## §. 16.

Ale chociaż woda, w równych okolicznościach, mniej się rozgrzewa od słońca, niż powierzchnia ziemi, morza jednak i inne wielkie wód zbiory do znacznej głębokości ciepło przenika, gdyż promienie słoneczne głęboko w wodę idą, ciepło zaś, od którego się ziemia rozgrzewa, na wierzchu ię tylko cienką warstwą przeymuje. Wiadomo przez wiele doświadczeń, że ciało nader ogromne, iakiem także ięst morze, gdy się całe rozgrzeie do pewnego stopnia, w innych okolicznościach równych, dłużej w sobie zatrzymuje ciepło, i daleko nierychleý stygnie, niż inne ciało pomniejszy, iakiem ięst zwierchnia ziemi warstwa od słońca rozgrzana względem wody w morzu rozgrzanej. Zaczem nie ięst rzecz dziwna, iż morze, i inne wody głębokie w nocy daleko późnię ziębną, a zatęm iż ciepleysze są, niż ziemia przyległa (IX. 12,) i że Ocean podczas samęy zimy zdaie się dłużej w sobie ciepło utrzymywać.

Za co powie-  
wierzę po-  
mału sty-  
gnie.

## §. 17.

Przeto różne ciała, blizkie siebie, na Ciepłood  
słoń-

słońca  
 wzniesienie,  
 zawisłość i  
 od kształtu  
 i od położenia  
 ciała.

słońcu pospolicie nie równie się rozgrzewają, i ta różnica pochodzi już od ich cząstek, (14,) już od farchy, (12,) już od gęstości promieni słonecznych i wielkości kąta, pod którym wpadają (2.) Zaczem i położenie jakiego ciała, i sam kształt wiele ku temu pomagają, ponieważ obiedwie te rzeczy kąta wpadających promieni często znacznie odmiennają. Na kuli n. p. rzeźnione kąty zawsze są inne, niż na sześcianie, przeto też i sześcian, w innych okolicznościach równych, nie tym się sposobem rozgrzewa od słońca, jak kula.

## §. 18.

Ciepło  
 nie znagła,  
 ale powoli  
 ginie.

Każde ciało rozgrzane swego ciepła z nagłą nie traci, ale powoli, zaczem też i ciepło od słońca wzniesione razem ze światłem nie ułtaie, ale i potem choć słońce nie świeci, ieszcze trwa w ciałach. Przeto ciepło na powierzchni ziemi ze dwóch części się składa, z iednej, która jest reftą ciepła pierwey wzniesionego od słońca, z drugiey, którą słońce właśnie wzniesia. Jm ziemia mocniey się rozgrzała, tym, ogólnie mówiąc, po niejakim czasie, iesli inne okoliczności są równe, więkzszego ciepła doznaiemy. Stąd n. p. każdego dnia pogodnego pospolicie więkzše ciepło bywa o godzinie 3 po południu, niż o 9 z rana, chociaż w obu tych czasach słońce równie jest wysoko, a zatem i równe ciepło sprawuie. Bo od godziny 9 aż do 3

po

po południu ziemia daleko bårdziejy się rozgrzała, że słońce wyżey nad nią było, niż w owych 6 godzinach rannych od 3 do 9, Zaczem téż i ciepło na ziemi pozostałé; daleko więkfsze iest o godzinie 3 wieczornéy, niż o 9 zrana. Dla podobnéyże przyczyny więkfsze ciepło miéwamy o godzinie I po południu, niż o godzinie II przed południem, i ogólnie, w czasie pogodnym, po południu ciepłey byđz powinno, niż przed południem, a zimniéy po północy, niż przed północą.

## §. 19.

Podobnież rozumieć należy o tém, że wiosna zimniéyfsza iest od iestieni, druga część lata ciepłéyfsza od piérwfszey, i że od pół zimy iest zimniéy, niż było na początku zimy. W lecie do pómnożenia upałów długość dni także wiele pomaga; gdyż im nocy są krótsze, tym powierchnia ziemi, w innych okolicznościach równych, mniéy przez noc chłódnieie; zaczem tym więcéy ciepła pozostaie z iednego dnia na drugi.

Ciepło w  
różnych po-  
rach roku.





## R O Z D Z I A Ł XIV.

*O cieple w powszechności.*

## §. I.

Ciepło się  
rozchodzi  
przez czą-  
stki ciał z  
sobą zet-  
kniętę.

**G**DY się dotykamy iakiędy rzeczy zimney, ręka nam ziebnie, od ciepłey zaś rozgrzewa się. Ogólnie mówiąc dwa ciała nie równie ciepłe, skoro się ich powierzchnie z sobą zetkną, iedno z nich część swęgo ciepła traci, drugie zaś natychmiast bar-dziędy się rozgrzewa, i to przechodzenie ciepła z iednego ciała do drugiego póty trwa; póki różnica w cieple między niemi ze wżyskciem nie ustanie, to jest: póki po-wierzchnie dwóch ciał stykających się z so-bą nie doydą do iednego stopnia ciepła, lub zimna.

## §. 2.

Toż samo  
się dzieie w  
powietrzu,

Samo powietrze tému prawu powze-chnému podlega, chociaż nie tak wido-cznie, iak innę ciała. Bo będąc ciałem, rozgrzana bydy i ziebnać może. Zaczem różne ciała zosobna położone, na iakiem miejscu zamkniętę, dla powietrza, któ-re ie tam otacza, za czasem do iednako-węgo stopnia ciepła przychodzą. Bo po-wietrze ciała ciepleysze ustawicznie ochładza, a ciała zimnieysze w tymże czasie  
zwolna

zwolna rozgrzewa. Przeto i ciepłomierze do powierzchni rzeczonych ciał przyłożone ukazują, iż we wszystkich, po krótszym, lub dłuższym czasie, iednakowy się stopień ciepła znajduje.

## §. 3.

Im zaś różnica ciepła we dwóch ciałach, które się stykają, jest większa; tym też więcej ciepła iedno z nich nabywa, a drugie oraz traci w czasie równym, jeśli tylko inne okoliczności są równe. Gorącą potrawa w powietrzu zimnem prędzej stygnie niż w ciepłym, to jest: więcej ze swego ciepła traci w iednakowymże czasie, bo różnica między ciepłym potrawy, i ciepłym powietrzem większa zachodzi. Podobnym także sposobem naczynie wodą zimną nalané, w powietrzu ciepłym n. p. przy napałonym piecu rychléj się zagrzewa, niż w powietrzu chłodnem n. p. przy oknach.

Vbywanie ciepła jest w stosunku różnicy, która zachodzi między ciepłem dwóch ciał nierównie rozgrzanych,

## §. 4.

Owżém doświadczenie pokazuje, iż ubywanie i przybywanie ciepła we dwóch ciałach z sobą zetkniętych, które się dzieje przez stykanie części, prawie takie jest, iaką różnica w cieple zachodzi. Bo ciepłomierz rozgrzany, od tablicy odjęty, i w powietrzu wolnem a zimnem zawieszony, z samém tylko powietrzem wszędzie się styka, lecz jeśli natenczas iego ciepło jest

Toż pokazuje się przez doświadczenia,

n. p.

n. p. od 12 stopniów, a ciepło powietrza 0, czyli punkt marznięcia wody okazuje; postrzeżemy, że ciepłomierz z początku przez nieaki czas upadnie na 6 stopniów, potem w równych czasu przeciągach, na 3 stopnie, dalej na  $1\frac{1}{2}$ , toż na  $\frac{3}{4}$  i t. d. byleby tylko powietrze, którym się otacza ciepłomierz, przez cały czas iednakowo ciepłe było. Zaczem ta część, przez którą ciepłomierz różni się swém ciepłem od ciepła na powietrzu, jest w początku pierwszego czasu 12, drugiego 6, trzeciego 3, czwartego  $1\frac{1}{2}$ , i t. d. ubywanie zaś ciepła, któremu ciepłomierz podlega, jest 6, 3,  $1\frac{1}{2}$ ,  $\frac{3}{4}$ , i t. d. a przeto zupełnie tak się ma, iak różnica w ciepłe. Ze zaś liczby, które oznaczają ubywanie ciepła, iakie są 6, 3,  $1\frac{1}{2}$ ,  $\frac{3}{4}$  czynią Geometryczny ciąg bez końca; zdaie się to stąd następować, że nigdy nie może być ténże sám stopień ciepła w ciepłomierzu, co i w powietrzu. Ale każdy łatwo widzi, iż różnica ciepła między obudwoma, w krótkim czasie jest bardzo mała i nieznaczna. Ogólnie mówiąc w takich doświadczeniach nie można wzyfkiego tak ściśle brać, iak doskonałość Geometrii wyciągá.

## §. 5.

Inné do-  
świadcze-  
nia podo-  
bne

Toż samo się prawdzi o ciełe zimném, które w samém powietrzu ciepłyszém trzymamy i zachowujemy. Gdy ciepłomierz n.  
p.

p. má ieden stopień ciepła, odiawszy go od tablicy, i na powietrzu do 17 stopniów ciepłóm, w izbie napalonéy zawiešwszy, byleby tylko powietrzé równie ciepłé trwało przez ów czas, kiedy się ciepłomierz rozgrzewá, postrzeżémý, iż w przeciągach czasu zupełnie równych, ciepłomierz zwolna się podniešie, naprzód do 9 stopniów, daley do 13, toż do 15, a na koniec do 16 i t. d. Przeto różnice w ciągłém przybywaniu ciepła są: 16, 8, 4, 2, 1, stopniów, przybywanie zaś ciepła w ciepłomierzu 8, 4, 2, 1 także stopniów, które zatém wcale w iednakowym stofunku iak i pierwfzé.

### §. 6.

Wszystkie ciała na około nás będące powietrzé otáčzá i oziębá popspolicie, gdy inná przyczyna ie rozgrzewá. Tak ciepłomierz na słońcu postawiony, powinienby ustawicznie iść w górę, gdyby go powietrzé wkoło otáčzájace nie chłodziło (XIII. 14.) Gdy bowiem ciepłomierz nieporuszony stoi, w przeciągu kilku minut, ką promieni wpadających nie odmienia się znacznie: zaczeń przybywanie ciepła co chwila iest iednakowe (XIII. 2.) Lecz, że tym czasem w powietrzu na około będącém ciepło się nie odmienia, ochłodzienia w každy chwili przybywá, a zatém coráz mniéy z przybywania ciepła w ciepłomierzu pozostae, im ténże ciepłomierz bardziéy w górę idzie, bo w miarę podnoszenia się; powietrzé go ochładzá (4.)

Niémal  
wszystkie  
ciała gdy  
się rozgrze-  
waia od po-  
wietrza  
chłodnicia.

Tym

Tym sposobem wkrótce ubywanie ciepła staje się równem przybywaniu. Ciepłomierz ustawicznie tyle rozgrzewa powietrze; ile sam od słońca ciepła bierze: a zatem do najwyższej, jaką mieć może, wysokości dochodzi, i tu stoi, chyba że gęstość promieni wpadających znacznie się odmienia, albo umiarkowanie powietrza.

## §. 7.

Toż samo się potwierdza wilo doświadczeniami. Podobnie się dzieje z ciałami, które nie słońce, ale inną przyczyna zagrzewa. Naczynie żelazne, żarem napelnione, zrazu powoli, potem coraz bardziej się rozpala. Lecz że razem bez przestanku coraz mniej ciepła powietrze z niego bierze; toż naczynie do najwyższego stopnia gorąca przychodzi. Tymże samym sposobem i ogień na kominie zapalony nie tyle czyni ciepła póki komin jest zimny, iak gdy się rozgrzeje. Bo powietrze, którym się otacza płomień, z początku od ścian samego kominu zimnem się przeymnie: lecz gdy się komin zwolna coraz bardziej rozgrzewa, powietrzu także swego ciepła udziela.

## §. 8.

Ciepło w górę najbardziej się rozchodzi. Ciepło powszechnie na wszystkie strony, ale jednak najszybciej i najbardziej w górę idzie. Jeden koniec rurki szklanej, albo drutu można potężnie w ogniu rozpalić, a w drugim nie będzie znacznego ciepła,

plą, bylebyśmy go niżej trzymali od rozpalonego. Lecz końcem rozpalonym ku ziemi drut wprost obróciwszy, chociaż już z ognia wyięty, doświadczamy, że gorąco zaraz bardzo prędko i mocno w górę póydzie. Podobnie i ciepłomierze ukazują, że w izbach napalonych zawsze ciepły jest w górze. Dla téż przyczyny i woda, jeśli inne okoliczności są równe, prędzej się zagotowują nad ogniem, niż gdy przy ogniu stoi.

## §. 9.

Rozgrzewanie zaś i chłodzenie, jeśli inne okoliczności są równe, tym większe jest, im powierzchnie, które się dotykają, względem całych ciał, których się ciepło przez dotykanie odmięnia, są obszerniejsze. Postawiwszy jakie naczynie głębokie, i półmisek zimną wodą nalany, w powietrzu iednakowo ciepłym, postrzeżemy, że woda w półmisku prędzej się rozgrzeje, niż w naczyniu. Piec co do powierzchni pewną mający obszerność, iednakowem ogniem tym późniey się rozpala, im jest grubszy, i drut cienki, gdy inne okoliczności są równe, prędzej stygnie, niż gruby, bo w cienkim powierzchnia względem tego bryłowatości jest większą. Drwa także drobno rąbane, prędzej się w ogniu palą, jeśli inne okoliczności są równe, niż całe polana i grube. Gdyż cienką trzaskę daleko prędzej się rozgrzewa, a tém samem

Obszerność powierzchni dotykających się ułatwia udzielanie ciepła i zimna.

prę-

prędzcy się i zapalą, bo powierzchnia tęż-  
 że trzaski względem iędy bryłowatości jest  
 daleko więkksza niż powierzchnia w pola-  
 nie względem iego wielkości. Ogólnie al-  
 bowiem mówiąc, im iakie ciało na dro-  
 bnieysze cząstki dzielimy; tym iego po-  
 wierzchnią bardziędy powiększamy, i czy-  
 nimy ię zdadnieysze do rozgrzania. Dla  
 tędy przyczyny grunt uprawiony, w innych  
 okolicznościach równych, prędzcy się roz-  
 grzewa i prędzcy ziębnie, niż ziemia zbi-  
 tita i nieuprawna, także kupa piasku, niż  
 kamień.

## §. 10.

Rozcho-  
 dzenie się  
 ciepła zale-  
 ży nawet od  
 sposobu  
 którym się  
 powierz-  
 chnie siebie  
 dotykaia.

Lecz nie zawsze owe powierzchnie w fa-  
 mey rzeczy siebie się dotykaia, między któ-  
 rémi zdaie się bydź dotykanie: przeto w  
 chłodzeniu i rozgrzewaniu bardzo wiele na  
 tém zależy, żeby dotknięcie było ściśle i  
 dokładne. Bo w przyrodzeniu powierz-  
 chnie wszystkich ciał są nierówne i chro-  
 powate, chociaż tędy chropowatości nie po-  
 firzegamy (XIII. 4.) Zaczem gdy dwie  
 powierzchnie nie ściśle się z sobą stykaia,  
 w famey rzeczy tylko niektóre ich cząstki  
 wzajemnie do siebie dochodzą, inne zaś są  
 od siebie oddalone. Ale iesli ciała iaką si-  
 lą znaczną bądź przyciskaemy, bądź iedno  
 na powierzchni drugiego ciągniemy; na ten  
 czas cząstki daleko ściśle się dotykaia, a  
 zatem i rozgrzewanie, albo oziębianie,  
 gdy inne okoliczności są równe, daleko  
 jest więkksze. Papier, albo nitkę zlekką  
 obwinawszy około kuli ołowianej, gdy ią  
 w pio-

w płomieniu wkładamy, do razu się zapala; lecz jeśli bardzo obcisło wkoło kuli idzie, nie pierwszy ogniem spłonie, aż kula znacznie się rozgrzeje, bo w tym razie daleko bardziej się ziębnie od kuli, niż w pierwszym.

## §. II.

To ściśle cząstek dotykanié się bez wątpienia jest także przyczyną, że płomień drzewa palącego się od wody łatwo gaśnie. Ponieważ drzewo suché i rozgrzane wodę w sobie bardzo mocno ciągnie. Zaczem woda, którą na drzewo gorejące lejemy, prędzcy niż we mgniéniu oka wnie wsiąka, a tém samém cząstek gorejących wewnątrz i zewnątrz w niezliczonych punktach dotyka się. Przeto woda mocno chłodzi rzeczóné cząstki; gdyż sama nie może mieć więcéy ciepła w sobie nad 80° (XIII, 10,) a w płomieniu gdy się drzewo pali, daleko więcéy jest gorąca. Tym sposobem nakoniec ogień od wody gaśnie. Dla podobnéyże przyczyny drwa wilgotné na ogień włożóné nie pierwszy się zapalają, nim wyfchną.

Czému  
woda gasi  
ogień,

## §. 12.

Wielkość rozgrzewania, także i oziębiania, od samego przyrodzenia cząstek w ciele często zależy. Przez kruszce i przez kamienie, ciała ciepleysze, jeśli inne okoliczności  
Zliczono-

Wielkość  
rozgrzewania  
często  
od przyrodzenia  
cięż  
zależy.

liczności są równe, pospolicie bardzo prędko i bardzo mocno się oziębiają. Dla tego w zimie, gdy się dotykamy kruszców i kamieni, nierównie zimniejszy nam się wydają od drzewa, chociaż ciepłomierz pokazuje, że żadna różnica w ciepłe między wzmiankowanemi ciałami nie zachodzi. Najbardziej zaś kruszec oziębia, czasem tak prędko i gwałtownie, iż skóra ciała naszego, jeśli jest wilgotną, a kruszec znacznie zmarzły, we мгніeniu oka do niego przymarza. Tymże sposobem i pokoje murowane, w których nie ma obicia, lub w których posadzka jest kamienna, daleko trudniej się rozgrzewają, niż te, w których posadzka drewniana, albo ściany obite, lub też całe z drzewa. Gdyż w piérwszym razie powietrze daleko więcej chłodnicie i prędey niż w drugim. Trociczki zapalone postawiwszy na drewnie do szczytu zetleją, na kamieniu zaś, albo na kruszczu postawione, nigdy się wcale nie wypalą; bo w ostatnim razie spód trociczki tak chłodnicie, że się ogień w nim zaiąć nie może.

## §. 13.

Woda  
bardziej  
chłodzi, niż  
powietrze.

Podobnymże sposobem i woda bardziej oziębia ciała ciepłe niż powietrze. Ciepłomierz gorący do wody, lub do żywego srebra włożony, jeśli inne okoliczności są równe, w obudwóch cieczach prawie w jednakowym czasie stygnie, a niemal 7, lub

9 razy prędzj, niż w powietrzu wolnćm, równie zimnćm. Przeciwnie zaś niektóre rzeczy bardzo mało do chłodzićnia pomagają. Kamićn gorący w wełnie, albo w pićrzech, albo w sierści bćdąc, albo skórą, lub inną tym podobną rzeczą w koło okryty, ieśli inne okoliczności są równć, dłużj się zachowuje ciepły, niż na wolnćm powietrzu. Z tćj przyczyny od zimna używamy sukien, które się z takich rzeczy robią, iakie zwierzćtom mia-  
sto odzićnia służą.

§. 14.

Stąd łatwo wyrozumiewamy, czemu woda w samo nawet nąygorćtłzć lato wydaje się bydź zimną, gdy w nićj rćkć, albo i tćż i całych siebie zanurzamy. Ciepło albowiём w ciele naszćm po spolicie bywa na 28°, chociaź nie po wszystkich czćściach ciła iednakowć. A że powietrzć, latćm w nąywićkłzć upały nawet w kraiach nąygorćtłzćch ledwie się kiedy do takiego stopnia rozgrzewa; przeto zewnątrz ustawnie nas ochładzają, a zatćm potrzeba, żeby w nas ustawnie ciepła przybywało. Jeżeli zaś powietrzć mało co ochłody nam przynosi; nazywamy ić *umiarkowanćm*, czyli letnićm. Latćm ciepło powietrza umiarkowanćgo po spolicie bywać zwykło od 12 stopniów, w zimie zaś daleko mniejszć. Gdyź stopiёń ciepła, które umiarkowanćm zowiemy, kiedy powietrzć nie-

Ciepła  
woda na-  
wet latćm  
zdale się  
bydź zim-  
na.

mal tyle nas chłodzi, ile ciepła wewnętrz-  
nego w nas przybywa, jest bardzo odmienny,  
i zależy od okoliczności, w których  
ciało nasze zostaje. Między innymi dowo-  
dami, które nas o tém przekonywają, są  
głębokie lochy, gdzie latem wydaje się  
nam być chłodno, w zimie zaś ciepło, a  
w jesieni i na wiosnę umiarkowanego cie-  
pła doznajemy, chociaż tam cieplomierz  
trzymany przez cały rok, niemal zupełnie  
w jednakowey wysokości stoi. Ze tedy  
woda niemal 8 razy więcej nas chłodzi  
niż powietrze, a 8: 1 tak się ma, iak róż-  
nica między ciepłem w ciele naszym, i  
ciepłem w powietrzu umiarkowanym pod  
czas lata, to jest:  $28 - 12 = 16: 2$ ; stąd  
idzie, że woda latem powinna być tylko  
dwoma stopniami mniej ciepła, niż ciało  
nasze, a zatem 26 stopniów ciepła w so-  
bie mieć powinna, żeby się nam wydawa-  
ła tak letnią, iak się wydaje powietrze: a  
że nigdy prawie do tego stopnia nie roz-  
grzewa się przez całe lato; i przeto wy-  
daje się nam być niemal zawsze zimną.

## §. 15.

Takie jest  
ciepło w  
powietrzu,  
a iakie w  
wodzie, gdy  
się nam ró-  
wnie wyda-  
je.

Latem tedy gdy 12 stopniów ciepła ma  
w sobie powietrze, a 26 woda, iednako-  
we uczucie ciepła w nas sprawia. Toż  
samo się dzieć powinno, kiedy woda i po-  
wietrze równie są ciepłe, iak ciało nasze,  
to jest: na 28 stopniów; gdyż w ten czas  
tak od powietrza, iako i od wody ani zi-  
mna,

ma, ani ciepła w nas przybydź nie może. Zaczem podług naszego czucia, między 12 i 28 stopniami ciepła w powietrzu, i między 26 i 28° ciepła w wodzie, nie jednakową się różnica wydaie. Przeto woda nie powinna bydź ani bardzo zimną, ani znacznie ciepłą, żeby w zmysłach naszych takowe czucie sprawiła, iakie sprawnie powietrze nadzwyczajnie oziębioné lub rozgrzané. Powietrze n. p. ogniem aż do 120 stopniów rozpaloné, prawie jednakowe uczucie ciepła w nas sprawnie, iak woda do 40 stopniów zagrzana: zimno zaś powietrzá w Syberyi, od 70 stopniów, iednakowe nám się wydaie, iak zimno od wody, która prawie na 16 stopniów iest ciepła. Lecz wszystkie té porównania mają bydź brané za blisko prawdziwe, nie zaś za zupełnie dokładne, bo stopień ciepła w powietrzu, które letniem zowiemy, iest znacznie odmienny.

## §. 16.

Ciepło, ogólnie mówiąc, tak ciała twarde, iako i ciekłe, mniéj lub więcéj rozszerzá (XIII. 9.) Narzędzie, którym wielkość tego rozszerzenia mierzymy w ciałach twardych, gdy są mocno rozgrzané, *ogniomierzem* ( *Pyrometrum* ) zowiemy. Lecz i bez żadnego narzędzia rozszerzenie ciał sprawioné przez takie ciepło, iakie iest w wodzie wrzącéj, albo trzymając w powietrzu, które podług ciepłomierza równie powinno bydź gorące, iak woda wrząca,

Rozszerzenie ciał iest skutkiem ciepła.

ca, i to póty, póki ciała w nim postawione ze wszystkiem jednakowo się nie rozgrzeją. Można zamknąć cieczę zimną w cienkich rurkach, które w wodzie wrzącej zanurzywszy, potem wysokość cieczy mierzymy. Ciała twarde powinny mieć kształt nici wszędzie grubych, żebyśmy łatwo ich długość różnemi stopniami ciepła wymierzali. Oprócz tego, trzeba, żeby miara, którą do ciał przykładamy, zawsze jednakowe ciepło w sobie miała. W ten sposób doświadczono, że przez jednakowy stopień ciepła, żywe srebro mniej się rozszerza, niż woda słodka, ta zaś mniej od wody morskiej, woda zaś morską mniej niż spirytus winny, a wszystkie cieczy mniej niż powietrze. Mówiąc o ciałach twardej, cyna więcej się rozszerza niż srebro, srebro więcej niż mosiądz, mosiądz więcej niż miedź, ta zaś więcej niż żelazo. Według najsłowniejszych doświadczeń, przez ciepło, jakie jest od punktu wody marznącej, aż do punktu wody wrzącej, stało się podłużenie w jednej stopie nitki szklanej na 0, 010; drutu żelaznego na 0, 012; miedzianego na 0, 019; a mosiężnego na 0, 021 cala.

## §. 17.

Ciała nie zawsze w tym rozunku rozszerzają się, w Drwa suche przez ciepło ledwie znaczą, że się rozszerzają, które zaś są wilgotne; także papier, powrozy, skóry i t. d. przez ciepło jeszcze się trochę zmniejszają i lekceją,

czeią, bo schną (VII. 7.) Jednakowóż przez postrzegania dokładniejszy odkryto, że rozszerzenie ciał przez ciepło iednako- go stopnia nie iednakowe bywa. Z czego się iawnie pokazuje, że niemal wszystkie ciała trochę nie równo, inż powolniey, inż mocniey się rozszerzają przy iednakowem przybywaniu ciepła.

którym cie-  
pła przyby-  
wa.

## §. 18.

Jako ciepło ciała rozszerza, tak zimno je ściska. Pierścień, który latem jest bar- dzo ciasny, gdy ręka od ciepła pęcznieje, zimną łatwo się daie z palca zdéymować, bo przez zimno ciało się nasze ściska. Ale obiedwie té odmiany dzieją się niezłą siłą znaczną. Przeto nie wiele powietrza, gdy je rozgrzewamy, pęcherz, w którym jest zamknięte, rozrywać może. Dla téż przyczyny szkłanka rozgrzana pęka się od wody zimney zmagła wlaney, i zimna od wody gorącey. Gdyż ciepło naprzód roz- grzewa części wewnętrzne w naczyniu szklan- nem, i rozszerza je zmagła nierównie mo- cniey, niż części zewnętrzne: albo też w przeciwnym zdarzeniu, wewnętrzne części zmagła się ściskaia, i to nieiednostayne roz- szerzenie cząstek w szkłance, sprawiaie iey pęknięcie. Z téy przyczyny w hutach na- czynia szklanne, świeżo zrobione, składają się w mieyscach bardzo ciepłych, żeby zmagła nie stygły. Ogólnie mówiąc, żeby naczyniom szklannym odmiany ciepła i zi-  
mna

Od zimna  
ciała się ści-  
skaia.

ma nie szkodziły; zawsze trzeba je zwolna rozgrzewać, albo rozgrzané chłodzić. Podobnymże sposobem prze wielkość zimna, często i polewy od naczyń glinianych odstaia, gdyż mróz i prędkéy, i mocniéy cząstki polewy, niż glinę w naczyniach ściśkają. Jaja także, jabłka, i inné ciała żyłkowate, dla podobnéy przyczyny, od zimna się psują, gdy zmarzłe znagła rozgrzewamy. Bo podobną jest rzecz do prawdy, iż żyłki się w nich rozgrzewają, przez gwałtowniejsze i nierówne części rozgrzanie, dla tego rozpękają się i nie psują, jeśli w mierném cieple zwolna odmrażają. Samé członki ciała naszego zmarzłe śniegiem trzemy, albo do zimnéy wody wkładamy; gdyż wszelkie rozgrzanie nagté w tym razie byłoby nader szkodliwe.

## §. 19.

Warzenie  
i roztopienie.

Wosk, masło, smoła, kruszce i wiele innych ciał od ciepła naprzód miękają, a potem i całe topnieją. Lecz mocniéy je zagrzawszy poczynają wrzeć, i na ten czas już więcéy ciepła w siebie nie biorą: co téż się prawdzi i o wodzie, iakośmy już wyżej powiedzieli. Stopnie ciepła, od którego różne ciała albo topnieją, albo się gotują, bardzo różne są. Do topienia kruszców większego gorąca potrzeba, niż do zawarzenia wody. Z téy przyczyny naczynie kruszcowe nie topnieie od ognia choćby téż i nąytejszego, jeśli całe albo

W WO-

w wodzie jest zanurzone, albo też wody pełne. Ze bowiem woda nad 80° stopniów więcej ciepła w sobie nigdy wziąć nie może, naczynie krufcowe nigdy się tak nie rozpali, iako potrzeba do jego stopienia. w refzcie ciała zmieszane jedne z drugimi, pospolicie daleko łatwiej w ogniu się rozpuszczają i topnieją, niż same przez się włożone do ognia. Przeto kotlarze, złotnicy, i inni rzemieślnicy, którzy koło kruszców chodzą, takich mieszanin używają, które w nitowaniu łatwo topnieją.

## §. 20.

Ciała oleiowate i tłuste pospolicie zwolna miękczą, nawet od miernego ciepła, lecz i przeciwnie od zimna powoli twardnieją. Sama zaś woda, i ciecz wodniste od zimna nagle marzną i twardemi się stają. Atoli jednak wszystkie ciała ciekłe, które nam są znaiome, wyjąwszy powietrze, od zimna twardnieją. Sam Merkuryusz od tęgłego mrozu tak marźnie, iż młotem węg, iak w żelazo bić można, iako doświadczone zwłaszcza na Rusi: Stąd iak zdaie się, iawnie wniesć można, że ciepło jest osobliwą przyczyną wszelkiej ciekłości.

Wszystkie  
cieczki od  
zimna tward-  
nieją.

## §. 21.

Bardzo wiele ciał po rozpuszczeniu i stopieniu, gdy znowu twardnieją, gęstszemi się stają, i gatunkowo cięższemi. Ale woda

Ciała  
przez to-  
pienie rzad-

szémi się  
pospolicie  
staia.

woda, żelazo, siarka, i inne ciała gdy stwardnieją, znaydujemy rzadsze, i gatunkowo lżeysze, i przeto widzimy że lód po wodzie pływa (VII. 3.) Jednakowoż i woda, gdy zimna przybywa, coraż bardziey się ściśka, i w samym tylko czasie marznięcia, znagła się rozszerza. Zaczem rzeczony rozszerzanie podobno od samego powietrza pochodzi, które w ten czas od wody oddzielone, między iey cząstkami gromadzi się, i jedné od drugich odpycha (VII. 3.) Pospolicie powierzchnia ciała ciekłego, albo roztopionego, które na wolnym powietrzu stoi, naprzód stwardnieje, i zamarza. Jeżeli tedy powietrza zewnętrznego, wlawfzy oleiu, albo infzym jakim sposobem do wody nie dopuscimy, woda przez naciaki czas nie zamarza, chociaż stoi na większym zimnie, niżby w innej okolicznosci potrzebne było do iey zmarznięcia. Taż sama woda zimna, jeśli ją wstrząśniemy, albo przyłożeniem rąk do naczynia ogrzeiemy, albo na miejsce nieco ciepleysze wniesiemy, cała nagle krzepnie, i w lód się obraca.

## §. 22.

Pary wychodzenie przez ciepło.

Każdemu wiadomo, że wszystkie rzeczy wilgotne przez ciepło wyflychają, i to iestczce tym prędzey i mocnię; im większe iest ciepło. Zaczem ciepło pomaga ciałom do wypufzczenia pary, owżem podobna iest rzecz do prawdy, że samo ciepło

pło jest náycełniejszą przyczyną pary (VIII. 14.) Gdyż ciepło wżyskie rzeczy potężnie rozszerzą (18): czego inaczej sprawować nie może, chyba cząstki ciął nieiaką siłą rozpięrając. Zaczem dowodliwa jest, iż same ostatnie cząstki z powierzchni ciął przez ciepło na powietrze się wypędzają. Ta rzecz tym podobniejszą jest do prawdy, że pary niemał zupełnie tak przybywają, iak ciepła, i że woda wrzącą kiedy na widoku stoi, samemi oczyma doyrzec można, iako cząstki z iey wierzchu niby się odrywają, i w górę prędko podskakują. Przez mierné ciepło wychodzenie pary z różnych naczyń bądź głębokich, bądź prawie płaskich, wodą nalaných, zawsze tym większe znaydujemy; im obfzerniejszą powierzchnią woda powietrzą się dotyka. Gdyż wżelka woda słodka, przez wychodzenie pary, na miejscu, gdzie słońce nie dochodzi, w przeciągu 24 godzin, latem, gdy jest ciepło blisko od 20 stopniów, traci ze swojej głębokości 1 linią stopy Paryzkiej, a náywięcej  $1\frac{1}{2}$ . W zimie zaś przez ciepło od 10 stopniów,  $\frac{1}{3}$ , albo náywięcej  $\frac{1}{2}$  linii Paryzkiej. Zaczem w naszych krajach wżelka słodka woda stojąca, w całym roku, blisko od 24 aż do 30 caliów Paryzkich, przez wychodzenie pary, z swojej głębokości traci. Ze zaś żadne ciało na ziemi nie jest bez ciepła, bo to, które zimnym zowiemy, zawsze ielcze zimniejszym być może; przeto nie jest rzecz dziwną,

wna, iż sám lód parę z siebie wypufzcza, i z téy przyczyny staie się lżeyszym, chociaż nie równie mniej niż woda. Woda także, gdy marznąć zaczyna, daleko więcéy pary z siebie wydaie, niż mało co przedtym, lub potym, wychodzi zaś z niéy w tym razie tyle pary, ile podczas iefieni wychodzić zwykło, gdy ciepło iest daleko większé.

## §. 23.

Woda  
przez ciepło  
naoista.  
tek w parę  
sprężyła się  
obraca.

Cdy się ciepło w wodzie więcéy niż do 60 stopniów nateży, para z niéy wychodzić poczyna gwałtownie. Bulki powietrzne z wody w górę idą, owizem same cząstki wodne przywiększe i widzialne na powietrze wylatują w znaczney obfitości. Nakoniec woda się zagotowyywa, i para bardzo sprężyła z niéy wybucha, w którą sama woda zwolna się przemienia. Toż samo i w innych cieczach postrzegamy. Dla nadzwyczajney sprężyftości w parze, która więcéy mieysca tyfiąc razy zabiera, niż owa woda; która się w parę obraca, kulki szklanne należycie zamknięte, do ognia włożone, rozpukają się, i to z wielkim trzaskiem, iesli kropla wody iest w ich środku. Ze zaś para w górę wychodzić nie może, póki iéy sprężyftość nie przewycięży ciężaru powietrznokręgu górnego, podobna iest rzecz do prawdy, iż to samo iest przyczyną, dla której woda nieco się zagotuje, tym więcéy ciepła w siebie brać

brać powinna, im powietrze jest cięższe (XIII. 9.) Wreszcie rzecz jest podziwienią godną, że kropla wody padszy na rozpalony kruszec, albo roztopiony, który acz jest daleko gorętszy, niż woda wrząca, iednakże z początku cząstka tylko rzezonéy kropli w parę się obraca; potym zaś reszta iéy nakształt kulki błyszczącey się, nad kruszczem roztopionym utrzymuje się i lata, ani się kruszcza nie dotyka, i tym późniéy w parę obrósona niknie, im kruszec jest gorętszy.

## §. 24.

Dowodliwa jest, że siła sprężystości, której woda nabywa przez wielkie gorąco, bardzo mocno rozrzuci i rozprąszi z wielkiem niebezpieczeństwem przytomnych, cząstki kruszczu roztopionego, a naybardziejéy miedzi, skoro do niéy jest wlaná. Owszém kruszców bez niebezpieczeństwa, do naczyń wilgotnych wlewać nie można. Nawet oleie, smalce i inne ciała tłusté, które gdy się gotują, więcéy w sobie gorącą mają, niż woda wrząca, podobnymże sposobem rozpryskają się. Przeto bardzo niebezpieczno jest wzmiankowane ciecze po domach gotować, bo aż nader łatwo ogień się w nich záymnie, i od wody pryskają na wszystkie strony, a nie gasną.

Kruszec  
roztopiony  
od wody się  
rozpryska.

## §. 25.

## § 25.

Niektóre  
ciała są za-  
palne.

Niektóre ciała, iako to drwa, łóy, siar-  
ka i t. d. od wielkiego gorąca zapalają się,  
i w tym razie płomién z nich wybucha.  
Nazywamy je zapalnymi, i pospolicie nim  
się zapalą, dym z nich w górę idzie. Tén  
zaś dym bez wątpienia jest taką parą, ia-  
ká z innych ciał, które się nie palą, dla  
wielkiego gorąca wychodzi. Ténże dym  
pospolicie lżejszy jest od powietrza niż-  
szego, stąd po nim w górę ustępuje: lecz  
jeśli powietrze, przez promienie n. p. słoń-  
eczne do komina wpadające, mocno się  
rozgrzewa, a tém samém rzadsze się sta-  
je; dym po nim w górę idźć nie może,  
ale na dół opada: i dla téy przyczyny w  
takowych kominach dym nizko się kręci  
zwykły, które wewnątrz bardzo się rozgrze-  
wiają przez upał słońca. Podobnymże spo-  
sobem i dym, który z gór bardzo wyso-  
kich wychodzi, iak n. p. z Etny, o czém  
świadcza wędrownicy, nie idzie w górę,  
że tam powietrze jest rzadsze, ale od wier-  
chu góry opada do pewnéy nizkości, w któ-  
réy poziomie się rozchodzi, bo tam powie-  
trze z dymem równą ma ciężkość gatunko-  
wą. Krom tego wszelki dym, tak kominy,  
iako i inne ciała, których się dotykając chłó-  
dnieie, sładzami obwodzi.

## §. 26.

Co jest  
wapniénie.

Woda przez ciepło powoli cała w parę  
się

się obracać, ale z bardzo wielą innemi ciałami, które są zapalne, inaczej się dzieje. Bo ogień, choćby też najtęższy i najdłuższy nie ze wszystkiemi je trawi, ale niemał zawsze niejakie cząstki z nich pozostają, chociaż nie takie, jakie przed spaleniem ciał były. Tak spaliwszy drwa, węgle i popioł zostaje. Nawet kruszce, wiele kamieni, niektóre ziemie, sól i t. d. po wypędzeniu z nich wielu cząstek mocą ognia na powietrze, zostawiają po sobie masę kruchą, lub cząstki drobne, które *wapnem*, albo *popiołem* zowiemy. Tę zaś odmianę *popieleniem* (*incineratio*) lub *wapnieniem* (*calcinatio*) nazwano. Niektóre ciała przez ogień w szkodę się odmieniają. Słowem ogień bardzo wiele ciał odmieńca, lub psuje wypędziwszy z nich pewne cząstki, które nakształt pary wychodzą.

## §. 27.

Przybliżywszy ogień do dymu, który z jakiego ciała rozgrzanego wychodzi, a same ciało jest zapalne, dym się zajmuje, jeśli nie cały, tedy po części. Z czego znać różnicę między ciałami zapalnymi i niezapalnymi, bo dym, który z pierwszych wychodzi, albo zupełnie, albo po części ogniem się trawi, gdy się zapali. Wszelki płomień jest szczerzym dymem, który na powietrze wychodzi, bo od niego trochę lżejszy, i nie tylko świeci, ale większą ma w sobie gorącość, niż dym z któ-

Co jest  
płomień?

rego

régo ténże płomień powstaie. Do utrzymania płomienia ustawiczney odmiany powietrza potrzeba. Gdyż lampa, naczyniem wywróconém zewzład przykrytą, gaśnie, przeciwnie zaś iakiżkolwiek płomień dmuchaniem się utrzymuie, i prędką powietrza odmianą: Przeto należy mieć franię, żeby drwa mało co dymily, iesli ofzczędnie paląc chcemy mieć ciepło. Nie dymią zaś drwa, i więkzy płomień daią, który zawfze bardziy grzeie, niż dym, iesli drobno są rąbane, i fuché (9,) iesli przestronno ułożone, tak że powietrze na wfzytkie strony między niemi wolnie przechodzić może, a nakoniec iesli powietrze dołyć w obfitości do nich dochodzi. Dla podobnéyże przyczyny wada iest w lampie, gdy dymi, bo dymiąc ciemniy świeci, niż gdyby się bez dymu paliła, a daleko więcy oliwy do niy potrzeba, dla téy iedyne przyczyny, że nie całą oliwę ogień trawi, ale część iey z dymem na powietrze wychodzić musi.

## §. 28.

**Karmia  
ognia.**

Jeśli drwa, albo węgle na wolném powietrzu palemy, nie więcy z nich nie zostaię nad popiół, który się iuż zapalać nie może. I tymto sposobem bardzo wielę cięć, gdy ie ogień strawi, zostawiają po sobie niektóre czątki zapalenię niepodległe. Zaczem takie ciała nie ze wfzytkim w ogniu płoną, ale tylko po części. Czą-

*ski*

Źyki zaś zapalne, które po całej ich bryłowości są rozrzucone, za karmią ognia, czyli raczej płomienia, poczytuujemy, bo płomień uśtaie, skoro przez moc ognia wszystkie rzeczony cząstki ciał wypędzą się i oddalą. Gorącość płomienia nie ma pewny miary. Sam wierzchołek płomienia nąygorętszy zwykły bywać, i dla tey przyczyny ciała zimne, w górze płomienia nąypredzwy się rozgrzewaią: o czem ci dobrze wiedzą, którzy się oszczędnie na kominach i w piecach palić staraia. Same nawet różne drzewa it. d. znaczną różnicę w gorącości płomienia sprawiaia.

## R O Z D Z I A Ł XV.

## O ogólnych własnościach ciał.

## §. I.

Roztrąnąwszy krótko nąycelnieysze rzeczy, które do Fyzyki należą, te własności do krótkiego wyłożenia zostaią, które powfzechnie każdemu ciału służą. Pod imieniem ciał rozumiemy to wszystko, cokolwiek widzieć, słyszeć, czego się dotykać, lub co innym jakim sposobem czuć możemy. Każde ciało zaczyna się i kończy gdziekolwiek, a zatem ma pewne granice, między którymi zostaię, ma też kształt pewny. Tak n. p. woda jest ciałem,

Co jest  
ciało?

A a

iem,

łem, bo ią widzieć, dotykać się i kosztować ię można, wlaną do iakiego naczynia napełnią ię, zamykają się w niem, i do kształtu naczynia się układają.

## §. 2.

Różnica w wielkości. Bardzo wielką jest różnica co do wielkości ciał, które nas otaczają. Niektóre bowiem tak małe są, iż dojrzeć ich okiem nie można, drugie prawie niezmierną ogromność mają. Rzeczona różność wielkości takową bywają, że iedne ciała do drugich dodane, albo iedne od drugich odjęte, ani powiększenia, ani zmniejszenia, co do oka sprawić nie mogą. W tej okoliczności pierwsze ciała względem drugich, sprawiedliwie iakby za nieskończenie małe poczytamy. Tym się sposobem ma kropla wody względem morza, próżek względem góry.

## §. 3.

Podzielność ciał. Ciało acz rozciąglę, przecięzby mogło nie zawisnąć od ich rozciąglności. bydź razem tak twarde, albo nabitę, żebyśmy go zgóła żadną miarą dzielić nie mogli. Moglibyśmy przecię części w niem myślą poymować, iako w każdym ciełe Geometrycznem poymuiemy. Bo w każdej rzeczy rozciąglęj umysł nasz części sobie wystawować może: a że, iako łatwo poznać, między częściami myślnemi i rzeczywistemi wielką różność zachodzi; przeto ciało fizyczne acz rozciąglę, przecięzby

ra-

razem mogły być nie podzielone, ią zaś podzielne; ikąd się iawnie pokazuje, że podzielność ciał jest ich osobną własnością, która od rozciągłości nie zależy.

## §. 4.

Drzewo pofzczepać, kamień sfluc, szkło skruszyć, ziemię kopać, wodę zwiększłego naczynia do mniejszych wielu przelać można. Słowem żadnego ciała w przyrodzeniu nie znaleziono, choćby też iak náy mniejszego, któreby do dzielenia nie było zdadne. Ta podzielność granice zmyśłów naszych znacznie przechodzi. Bo każda cząstka iakiegóżkolwiek ciała, jest ciałem podzielnym, do póty, póki dalej dzielona być może.

Wszystkie ciała, i cho-  
ciażby też  
náy mniey-  
sze dzielie  
można.

## §. 5.

Niektóre ciała przez ściśkanie, albo przez tłuczenie, lub przez bicie młotami na bardzo drobne cząstki dzielić się dają, te zwłafzeza, które, acz znacznie rozciągnione, klepaniem się nie rozrywają. Ziarno złota, albo fześcian, którego każdy bok ledwie  $\frac{2}{5}$  linii Paryzkiéy w sobie zawiera, młotem rozklepany być może, do używania w pozłacaniu, na listek od 50 ciałów kwadratowych, a czasém i na daleko więcej. Każdy ciał náy mniey na 200 cząstek podzielony być może, z których każda samém okiem wyraźnie widzimy; cze-

Toż samo  
przykłada-  
mi się po-  
swiśrdza.

go każdy doświadczyć może. Zaczem w każdym calu kwadratowym 40000, a w całym ziarnie złota dwa milliony cząstek okiem doyrzec można. Ze zaś listek złota wszędzie po całej swęj obfzerności wielorako dzielić się może; wątpić nie trzeba, iż cząstki, które pod oko natzę podpadają, w samej rzeczy iefzcze są podzielne. Znáyduie się wiele narzędziá *drobnowidami* (*microscopium*) zwanęgo, które więcey niż czterdzieści razy średnice przedmiotów powiękfszą, a zatem same przedmioty więcey niż fześdziesiąt tysięcy razy więkfszemi się przez nie wydaia. Dámy że taki iest drobnowid, który tylko trzydzieści tysięcy razy przedmioty powiękfszą; iawno iest, że przezeń, w każdęj cząstce złota, której samem okiem ledwie doyrzec można, 30000, a przeto w całym ziarnie złota, 60000 millionów widzeniem rozeznac będziemy mogli. Każda zaś z tych cząstek przez drobnowid widzialnych iefzcze się nam wydaie byđż złotem; zaczem bez wątpienia iefzcze się składa z wielu innych od siebie daleko mniejszych.

## §. 6.

Inne przykłady.

Drugie ciała przez parowanie, rozpuszczenie, albo przez ogień na bardzo drobne dzielą się cząstki. Rzeczy pachnące swoim zapachem często obfzérne mieyfc napelniaią, a znacznie ich nie ubywa w tym razie. Zaczem wypufzczaią z siebie

czą-

czątki, które w nas czucie zapachu sprawiają, muszą więc czątki ich po całym owym miejscu rozchodzić się; o czem wątpić nie można, bo wszędzie na nim zapach czujemy. Zaczem rzeczony czątki bardzo małe bydy muszą, bo są nie widzialne, a w wielkiej obfitości wychodzą bez znacznego ubywania rzeczy pachnących. Trochę foli włożywszy do wody, tymże samym sposobem czątki iey po całej się wodzie rozchodzą, i wżyskim kropłóm wody swej sioności udzielają. Znayduie się także pewny gatunek malowidła farchy czerwonej, które karminem po prostu zowiemy; tego iedno ziarko rozprawiwszy w wodzie pomalować można ścianę od 64 łokci kwadratowych. Łokieć zaś 24 calów, cal náymniej 200 cząstek widzialnych w sobie zawiera; zaczem w każdym łokciu kwadratowym 23 milliony, a w całej ścianie 1472 milliony cząstek widzialnych znayduie się, które to wżyskie czątki w owym ziarnku farchy zebrane były.

## §. 7.

Robaczki także postrzeżone przez drobnowidy, są dowodem nadwyzczaynej małości cząstek w ciałach. Bo niektóre tak małe znalezione, że średnica iednego z nich do średnicy proszku iest w stosunku 1: 1000. Zaczem cała wielkość takiego robaczka, do wielkości ziarnka piasku podobnoż kształtu, prawie tak się má, iak ieden

Dalsze przykłady.

iedén do fześcianu liczby 1000, to iest do 1000-milllionów. Przeciż taki robaczek má członki zewnętrzne i wnętrzne, żyłki i t. d. a co więkřzã má w sobie ieszcze nierownie mnieyřze czãřtki, z których Ńiego żyłki Ńkãdããã.

## §. 8.

Różnica  
między cia-  
łem, albo  
punktem  
Matematy-  
cznym, i  
ciałem albo  
punktem  
Fizycznym.

Zãczém bardzo wielkã iest ciãł podzielnosć, i znacznie przechodzi naszé poięcie; atoli iednak nie moźnã twierdzić, żeby téyże podzielnosći nie były pewne granice. Któż albowiem kiedykolwiek iakie ciãło mógł bez końca dzielić? i choćby ciãło wielokrotnie, dãmy, że po tyřãc tyřãcy razy dzielone zostãło; przeciż taki podziãł má granice, i od podziãłu nieskończenie powtãrzanego, zawsze niřkończenie Ńię róźni. Geometra wprawdzie dopuřcza, że ciãła Matematyczne nieskończenie dzielić Ńię mogã, bo bez przerwy sã ciãgłé, i iestřtwo swoje w samym umyśle ludzkim mãã; ale ciãło Fizyczne nie dzieliłoby Ńię, gdyby z czãřtek w samey rzeczy od siebie oddzielonych, a nie samã myřlã tylko poiętych, nie było złoźone, które pewnã siãã iedné od drugich oddzielać moźe. Podobnymźe sposobém i między punktem Matematycznym i Fizycznym bardzo wielkã różnicã zachodzi: gdyź punkt Matematyczny ściřle bierzemy za taki, który w sobie żãdnych częřci nie mã, Fizyczny zaś iest ciãłem podzielnym, które bãdź przeto  
ze

że jest małe, bądź że w wielkiej od oka  
zostaie odległości, sprawnie w nas poięcie  
jednego punktu, tak dalece, że w nim ża-  
dnych części rozeznac nie możemy. Prze-  
to ciała ogromnej wielkości, jeśli są na-  
zbyt dalekie, często się nam wydaie na-  
kftat punktów Fizycznych, n. p. gwiaz-  
dy. Zaczem słusznie trzymamy że każde  
ciało Fizyczne, składa się z punktów Fi-  
zycznych; lecz ciało Goemetryczne, nie  
może się brać za zbiór punktów Geome-  
trycznych.

§. 9.

Daléj rzeczy uwážając, wszystkie ciała  
około nas będące, wydaia się nam bydź  
pełne i ciągłe, ale w samej rzeczy tak-  
wemi nie są, a przeto i z téj miary bar-  
dzo się różnią od ciał Geometycznych.  
Gdyż doświadczenie nas nauczá, jeśli ich  
cząstkami wszędzie się znayduia mieysca  
małe, próżne. Przeto rozciąg ciała (*vo-  
lumen corporis*) czyli całe mieysce od cia-  
ła zajęte, nie napelnią się cząstkami tegoż  
ciała, ale zbiór cząstek czyli miąższość cia-  
ła (*masa corporis*) delekoby mniejsze  
zýmowała mieysce, gdyby czątki jedne  
drugim bez przerwy czyli ciągle przyległ-  
mi były. Im zaś iakięgo ciała więkfsza jest  
miąższość względem rozciągu; tym téż  
rzeczne ciało jest gęstsze, a im mniejsza,  
tym rzadsze.

Rozciąg  
ciał i miąż-  
szość.

## §. IO.

Nieprze-  
nikłość ciał.

Próżne miéyscá w drzewie, i przez in-  
né ciała, i samém okiem łatwo poznaié-  
my, ieśli się im zblizka przypatrzemy.  
Ze zaś i w inlych ciałach takowé się dziu-  
reczki znáyduią; rozłtapianie ciał iawnie  
pokazuje; gdyż każde ciało około nás bę-  
dące má nieprzenikłość, a zatém miéyscé  
sobie właściwé i osobné mieć musi. J z  
tęy to przyczyny dwa ciała nigdy na ie-  
dném miéyscu razem bydź nie mogą, i to  
ieft znakiem oczewistym, że w iakim cie-  
le znáyduią się miéysca próżné, ieśli się w  
nie ciecza wpává. Ciecza albowiem nie  
może zajmować tych miéysc, które nie są  
zaięte od cząstek ciała, bo każde ciało ieft  
nie przeniklé. W całym przyrodzeniu wszy-  
tkié ciała tę własność mają, którą *nieprze-  
nikłością* zowiemy, i tak ieft im istotná,  
że bez nieybyśmy nie poznawali, ieśli o-  
koło nás iakie ciała są, albo nie. Kto się  
n. p. w ciemnościach znáyduje, a idąc do  
iakiego miéyscá natrafiá na przeszkodę, dlá  
którey na zamierzone miéyscé doysdź nie  
może, dobrze wnosi, że się tam iakieś cia-  
ło znáyduje. Bo na miéyscu wolném ka-  
żde ciało na wszystkie strony poruszenie  
mieć może.

## §. II.

Roztapia-  
nie dowo-  
dzi, że mię-  
dzy cząst-

Jeśli wpuścimy cukier do wody, wo-  
da między iego cząstki wchodzi, i jedné  
od drugich oddziéla. Podobnymże sposo-  
bém

bém i złoto, które między ciałami nam znaiomými jest najgęstsze, iako potem dowiedziemy, woda Królewska (*Aqua regis*;) przeymuie i rozpufzcza: co jest niezawodnym dowodem, że i w zlocie znajdują się miyscá próżné. Toż famo na niezmiernéy innych ciáć liczbie pokázac možná, bo wżyskie tym lub innym sposobém na czástki rozebrane byđz mogą. Stąd takżé poznaiemy, że nieprzenikłość pochodzi od miąższości, nie zaś od samych ciáć, i że w ciałach mogą się mieścić czástki obce, do samych ciáć i do ich miąższości bynáyminiéy nie należące.

stkami ciáć  
znáydują się  
miyscá  
próżné.

## §. 12.

Ze między ciałami, nawet twardými, niektóre więcéy niż ósmdziesiąt razy rzád-  
fze są od złota, iż często ani setnéy czę-  
ści, a czasem ani tyfiącznéy owego miy-  
scá ciało swoią miąższością nie záymuie,  
na którym zostaje. O samém nawet zlocie  
wiemy, że nie jest doskonale gęste; kto  
zaś tego dowieść może, iak wiele się  
razy różni od ciała doskonale gęstego,  
to jest: któreby żadnych miéysc próżnych  
w sobie nie miało? a przecięż złoto jest  
najgęstsze ze wżyskich ciáć nam znaiomych.  
Zaczém w uwážaniu rzeczy przyrodzonych  
wielkiéy pilności używac należy, żebyśmy  
się powierzchowną ich postawą nie zwie-  
dli: bo ciała bardzo znacznie się różnią od  
wyobrażeń, których przez zmyśły naby-  
wamy.

Miąższość  
w bardzo  
wielu cia-  
łach nader  
małabywa.

## §. 13.

## §. 13.

Wielką  
różność w  
dziurkowatości ciał.

Drobnowidy dziwną różność w wielkości i kształcie dziurek nam ukazują, zwłaszcza w drzewie, i między cząstkami rozmaitych roślin. Każde ciało jest niby plecionką w której dziwna wytworność, i włókien z sobą spoiionych niewypowiedzianą mnogością sprawia, iż ciało zdaje nam się być pełne i ciągłe, tak właśnie, jak i siatka, by też nayradsza, kiedy się złoży i wielorakimi sposobami spleta, w niejakiej odległości, nacięty tylko widzimy, a oczek dojrzeć nie możemy. Przeto nie jest rzecz dziwną, że ciała coraz bardziey dzielić można: iakośmy wyżej powiedzieli. Bo w fałszywych rzeczach składaia się z niezliczonych innych ciałek, od siebie oddzielonych i niepomatu odległych, w ten czas nawet, kiedy całe ciało składaia.

## §. 14.

Co jest  
siła spoi-  
enia?

Łamiąc albo rąbiąc jakie ciało doświadczamy, że do tego pewney trzeba siły, i że części owego ciała przy ich rozdzielaniu z niejaką mocą nam się opierają, którą moc *siłą spoienia* (*vis cohaesivis*) zowiemy. Kupa piasku łatwo rozproszoną być może, który wiatrem, albo inną jaką siłą poruszony rozlatuje się, bo części jego nie mają spoienia. Lecz cząstki owego ciała, które bądź podniesione, bądź  
rzuc-

rzucone, zawsze iednak w całości zostaje, o czewicie są spoiene. Doświadczenie nas uczy, że siła spoienia w tęg się tylko okoliczności wydaie, kiedy cząstki ciała są bardzo blizkie siebie. Między cząstkami zaś ciał, chociaż trochę od siebie oddaleni tęgże siły nigdy nie postrzegamy. J dla tęg to przyczyny cząstki od ciał twardych róz oddzielone, nigdy się z nimi nie spoią, chociażby ie do ciał znowu przykładano. Bo nie można dokazać tego, żebyśmy rzeczone cząstki ze wfzech miar tak ściśle do ciał przyłączyli, iak przed oddzieleniem przyłączone były.

## §. 15.

Wiadomo, że w ciałach twardych, iak to, w żelezie, drzewie i t. d. większą iest siła spoienia, niż w cieie miękkim, iak to, w wołku, albo w ciekłym, iak to, w wodzie, gdyż wfzelkie ciało twarde daleko trudniej się dzieli, niż miękkie, albo ciekłe. Stąd iawnie się pokazuje, że tęższe spoienie cząstek w ciałach, bynaimniéj nie pochodzi od gęstości ciał. Bo doświadczenie nauczą, że gdy woda n. p. marznie, cząstki iég od siebie odstępują, i przeto lód iest rzádzy od wody, gdyż więcéj mieyfcą záymuie, lubo nie więcéj má w sobie cząstek, iak było w wodzie. A przecięż lód iest ciałem twardem, a woda cieczą. Zaczém mocniejsze spoienie cząstek w ciałach, bynaimniéj od ich gęstości nie pochodzi.

Spoienie  
cząstek nie  
zawisto od  
gęstości,

## §. 16.

## §. 16.

Podobność ciał.

Inszą własność ciałom powzeczna jest podobność, którey podpadają nietylko wszystkim zwierzęta i rośliny, ale powzecznie cały zbiór rzeczy przyrodzonych. Bo każdego ciała własności porównywiąc z własnościami innych ciał, znaydujemy między niemi i tamtymi bardzo wiele podobności. Tak n. p. po ogrodach znayduje się niezmierną moc Tulipanów do siebie bardzo podobnych, każdy także zwierz, każda roślina, każda rzecz kopalna, wielu innym zwierzętom, wielu roślinom, wielu rzeczom kopalnym są bardzo podobne. Od tego podobieństwa między ciałami, które się w całym przyrodzeniu znayduje, pochodzą nasze wyobrażenia ogólne *rodzajów, gatunków, gromad*: stąd także pochodzi owo ogólne wyobrażenie *materyy*, które się do wszystkich ciał rozciąga, a ułożenia ich nie tykając, wszystkie między sobą podobne wystawuje co do materyy. J w tym to sposobie poymowania rzeczy, złoto, srebro, marmur i t. d. są materyami. Gdyż niezliczone jest mnostwo ciał, zrobionych ze złota, srebra i t. d. które się bardzo różnią od siebie kształtem, a we wszystkich swoich cząstkach są do siebie bardzo podobne.

## §. 17.

Ciała jednoro-  
dne i różno-  
rodne.

W przyrodzeniu daleko mniejszą jest liczba materyy, niż ciał pojedynczych. Bo często

często się znajduje bardzo wiele tysięcy ciał z iednej materyi, to jest takich, które kształt-tem a nie cząstkami się różnią. Woda jest materyą wżyskich powżecznie strumyków, jezior, na całej ziemi. Każda materya ma szczególne własności swoje, a co do kształtu jest obojętna. Rzecz iakakolwiek, która się cała składa z iednej materyi iak n. p. kula żelazna, jest także we wżyskich swych częściach równie twarda, równie gęsta, równie ciężka, i nazywamy ją ciałem iednorodnem (*Corpus homogenum.*) Lecż rzecz nie z iednakowey materyi złożona zowie się ciałem różnorodnem (*corpus heterogenum*) iak to: obraz po części ze złota, po części ze srebra zrobiony, nie w całym sobie jest iednakowo gęsty, ciężki, twardy i t. d. bo się z różnych materyy składa.

## §. 18.

Wątpić o tem nie można, że różność materyy bądź całkowicie, bądź po więkżey części, zapewne pochodzi od różnego ułożenia cząstek w tychże materyach. Bo każdemu łatwo poznać, że we dwóch materyach ułożeniem cząstek od siebie różnych, chociażby te cząstki były całe iednakowe; przecież znaczna różnica zachodzić musi: iako zachodzi w materyach iedwabnych, które z nitek całe sobie podobnych, ale w tkaniu nie iednakowo ułożonych zrobione, często bardzo się między sobą różnią. Nadto postrzegania drobno-

Różność materyi pochodzi od różnego ułożenia cząstek ułożenia.

wida-

widami czynioné w famey rzeczy zdaia się pokazywać, że w materyach tym bardziéy iest odmienné ułożenie cząstek; im fame materye i ich cząstki włafnościami więcze się między sobą różnią. Z czego iefzcze dowodliwiéy się pokazuje, iż różność w materyach, po większéy części, od różnego ułożenia cząstek pochodzi.

## §. 19.

Niektóre materye są niewidzialne.

Oprócz materyy przygrubszych i dotykalnych znaydują się w przyrodzeniu materye bardzo fzczuplé i niewidzialné, o których bytności wiele doświadczeń mamy. Samo powietrze fluży nam za dowód w téy mierze, bo iest niewidzialné, a bytność iego innemi sposobami dochodzimy. Przyrodzenie ciała widzialné ustawicznie kształci z cząstek bardzo drobnych, czyli z materyy nie widzialnych, sposobém nam niewiadomym. Co się dostatecznie pokazuje z rośnienia drzew. Siły ludzkie namiennionym sposobém działać nie mogą. Bo ludzie, gdy iaką rzecz nową chcą zrobić, biorą od przyrodzenia materye grube, które różnemi sposobami miefzczą, albo kształcą. Wielé na téy różnicy zależy, które między sztuką i przyrodzeniem zachodzi, a każdemu na nią nie mały wzgląd miefc potrzeba, kto tylko chce dobrze łądzić o rzeczach przyrodzonych.

## §. 20.

## §. 20.

Stąd iawnie się pokazuje, że mniemanie dawnych Filozofów o początkach wszystkich rzeczy przyrodzonych, iakoby też nie wielu pewnych materyy pierwiastkowych *żywiolami* (*elementa*) zwanych, składały się, iest bez żadnego dowodu. Bo początki bardzo wielu ciał, ustawicznie przed oczyma naszymi będących, są tajemnicą od wieków nigdy niedoścignioną. Nie trzeba się dziwować, że dawniej, gdy bardzo mało znaną była Fizyka, owe rzadsze przyrodzenia skutki, niektórym się nader łatwe do pojęcia zdawały, których my teraz dostatecznie wyłożyć ani nadziei nie mamy. Tenże sam los był i innych umiejętności. Im mniej umiemy, im całkowity zbiór prawd do jakiejś umiejętności należących powierzchowniej obeymujemy; tym łatwiej w omylny rozsądek o nas samych wpadamy, iakobyśmy we wszystkich częściach téżże umiejętności doskonale biegłymi byli: ale za postępem czasu lepiej się wydoskonaliwszy, przeświadczamy się, że bardzo wiele iest rzeczy, których cale nie umiemy.

Bardzo wielu ciał przyrodzonych początki są nieznané.

## §. 21.

Atoli iednak owe cztery żywioły dawnych Filozofów, to iest: ziemią, woda, powietrze i ogień w samej rzeczy są materjami głównymi, które na ziemi wszędzie w znaczney obfitości znajdujemy. Są także

Cztery żywioły.

także w bardzo wielu ciałach, ale przeto za rzecz pewną twierdzić nie można, że wszystkie zgoła ciała przez samo zmieszanie rzeczonych materyy swóy początek wzięły. Ze zaś różne ziemi cząstki w wodzie na dno idą, powietrze zaś nad wodę wychodzi, a ogień, to jest owa materya zapalna, którą wszystkie ciała mogące się palić w sobie mają (XIV. 28), gdy płomień wybuchá, zawsze na powietrze w górę idzie; przeto ziemię poczytamy za żywioł najcięższy, wodę za lżeyszą od ziemi, powietrze zaś za lżeysze od wody, a ogień od wszystkich żywiołów za najełczy.

## R O Z D Z I A Ł XVI.

*O ruchu w powszechności.*

## §. I.

Ruchość  
ciała.

Między znakomitými własnościami wszystkich ciał słusznie i ta má być umieszczoną, że każde ciało poruszone być może, co nazywamy *ruchością* (*mobilitas.*) Bez ruchu całeby przyrodzenie obumarło i zniszczało, ruchem wszystko się utrzymuje, i każda odmiana, każdy skutek, który się w przyrodzeniu zdarza, od ruchu pochodzi. Zaczém ruch godzien jest osobliwéj uwagi, którą potem dłużej się zabawić.

wiemy. Tu dośc będzie, że ogólnie niektóre uwagi o biegu przytoczymy.

§. 2.

Gdy widzimy człowieka na ulicy, który naprzód do zabudowań od nas dalszych, potem zaś coraż to do bliższych domów dochodzi. Sam ów człowiek idący nie odmięnia się, ale mieyscę iego względem budynków odmianie podpada. Podobnymże sposobem i na polu bieg iakięj rzeczy poznaiemy, z odmiany iey mieyscá względem drzew, płotów, gór, i innych ciał nieruchowych. Samę obroty nieba tymże sposobem miarkuiemy. Ze bowiem bardzo wiele światel niebieskich odległości między sobą co do oka znacznie nigdy nie odmięniaią, dla czego nieruchowemi są nazywane: owym tylko przypisuiemy bieg, które odmianie mieysc swoich podlegaią względem nieruchowych. A zatem bieg iakięjkolwiek rzeczy jest odmianą iey mieyscá. I samę mieyscá tym sposobem zawsze opisuiemy, że rzecz, o której mieyscu jest mowa, do ciał blizkich nieruchowych odnosimy.

Bieg jest odmiana mieyscá względem ciał nieruchowych.

§. 3.

Ale nie potrzeba, żeby ciała nieruchowé, z których bieg iakięj rzeczy miarkuiemy, samę zgoła biegu nie miały: dośc jest na tém, że iedne względem drugich są nieruchowé, i że iednakowé odległości między

Ciała do których odnosimy bieg iakięj rzeczy samę między so-

B b

fobą

ba niepo-  
winny od-  
mienić  
miejsca.

fobą zachowują. Samé gwiazdy od wfchodu na zachód idą, czyli raczcy tak się nam wydaie iakby w tę stronę wfzystkie krążyły; przecięż obroty nieba przez nie miarkuiemy, bo odległość między którémikolwiek dwóma gwiazdami nigdy znaczney odmianie nie podlegá. Tak i w zegarku liczby tarczowe są niby ciała nieruchowe, przez które obrót skazówki poznaiemy. Jednakże i te liczby, i cały zegarek z miejscá na miejscu z fobą nosimy. Często rzecz ruchowá nawet, gdy na iednym miejscu zostaie względem poblížszych ciał nieruchowych, może nam służyć do poznania biegu. Tak niekiedy miarkuiemy bieg chmur, gdy stoiąc na miejscu oczy w niebo wlepióne nieporuszenie trzymamy.

## §. 4.

Prędkość  
biegu.

Gdy dwóch posłańców wysyłamy, iednego o milę, drugiego o dwie, a ci obadwa w iednym czasie drogi swoje odbywają, n. p. we trzech godzinach; mówimy, że ieden z nich dwa razy prędzcy biegł, niż drugi. Gdyby trzeci iaki człowiek w iednakim czasie, przebiegł trzy mile, prędkość iego bez wątpienia, trzy razyby więkfszá była, niż pierwszego posłańca. Powfzecznie mówiąc, co każdemu nie trudno zrozumiec, we wfzelkim takowym biegu prędkośći zawsze są w stosunku z miejscami w równym czasie przebieżonemi.

§. 5.

## §. 5.

Ze bieg iakięgo poślanca zawsze się bie-  
rze za bieg iednakowo prędkości; przeto po-  
wżecznie *iednostaynym* go zowiemy. Tak  
obrót koła młynkięgo iest iednostayny, gdy  
się kamień iuż zupełnie poruszy, bo bez  
prześtánku z iednakową prędkością koło się  
kręci. Takowym biegiem cięła w równych  
czasach równé mieycfá przebiegaia. Tak  
ieśli piérwśzy poślaniec z równą prędko-  
ścią idzie; co trzy godziny iednę milę u-  
chodzi. Gdyby albowiem więcéy albo  
mniey uchodził; tedyby prędzey, albo po-  
wolniey fzedł, niż iśdź zaczął, bo miarą  
prędkości zawsze iest mieycfá w pewnym  
i wyznaczonym czasie przebieżóné. Jeżeli  
piérwśzy poślaniec we trzech godzinach z  
równą prędkością iednę milę uchodził, co  
godzina  $\frac{1}{3}$  mili odbywał. Drugi zaś pośla-  
niec we dwóch godzinach przebiegł  $\frac{4}{3}$ , a  
zatém ná każdą godzinę  $\frac{2}{3}$  mili uchodził:  
śłowém, w każdym biegu iednostaynym  
mieycfá przebieżóné, zawsze są w śtosun-  
ku czasów, przez które bieg trwá.

Bieg ie-  
dnostayny.

## §. 6.

Stąd łatwo zrozumieć można, iż w ró-  
żnych biegach iednostaynych prędkości są  
zawsze w śtosunku składanym, w prostym  
mieysce, a w odwrotnym z czasów, w któ-  
rych téż mieycfá przebieżóné bywaią. Day-  
my

Prędkość  
iest w śto-  
sunku pro-  
stym miey-  
scá, a w od-  
wrotnym  
czasu.

my bowiem, że prędkość posłańca który co godzina iedną milę ubiegą jest 1, prędkość drugiego posłańca, który we trzech godzinach iedną milę przebywá, będzie  $\frac{1}{3}$ , bo co godzina  $\frac{1}{3}$  mili uchodzi (5.) Prędkości zaś w biegach iednostaynych zawżse są w stosunku miéyśc, które w różnych czasach przebieżone bywaią (4.) Podobnymże sposobem prędkość posłańca, który we trzech godzinach 2 mile uchodzi, jest  $\frac{2}{3}$ , i gdyby trzeci ieszcze posłaniec, co 7 godzin trzy mile uchodził, prędkość iego byłaby  $\frac{3}{7}$ , bo co godzina, to  $\frac{3}{7}$  mili ubiegá. Wżysftkie tedy wymienione prędkości są iak  $\frac{1}{3}$ ,  $\frac{2}{3}$ ,  $\frac{3}{7}$ , to jest: w stosunku prostym miéyfc 1, 2, 3, a w odwrotnym czasów 3, 3, 7, w których też miéyfcá przebieżone były. Ogólnie mówiąc toż sąmo się dzieie we wżysftkich biegach iednostaynych. Krom tego nic nie wadzi, że przez 1 ta, albo owa prędkość się wyráża, bo z téy przyczyny stosunek między prędkościami bynáymniej się nie odmiénia.

## §. 7.

Biég punktu.

Cząstki ciała w biegu zostaiącego rzádoko wżysftkie iednakowy biég maią. Kula rzuconá w koło się obraca, i gdy człowiek, lub iakie zwierze idzie, inné całé poruszénie jest nóg iego, a inné całého ciała. Zebysmy tedy od iak náylatwieyszey rzeczy zacyznali, i iak náyprostsze roztrząsienie biegu

biegu uczynili; będziemy zważać bieg iednego tylko punktu Fizycznego. Punkt albowiem Fizyczny co do oka naszego, żadnych cząstek znacznych nie má w sobie, a zatem wszelká różność biegu, od różnych cząstek pochodząca, tam nie má miejsca, gdzie bieg punktu Fizycznego zważamy.

## §. 8.

Drogę punktu Fizycznego zawsze brać należy za linią, bo nie má w sobie ani szerokości znaczney, ani grubości. Jeżeli bieg punktu od początku aż do końca zawsze iest doskonale sobie podobny; linią, którą punkt przebiegá iest prosta. Bo linią prosta między wszystkiemi liniami, iest taká, której cząstki nie tylko między sobą, ale i do całej linii są podobné. Jeżeli punkt choć trochę odstepuie, bądź w tę, bądź owę stronę, część iego drogi od innych części różną się staie, a zatem i bieg nie iest stale do siebie podobny.

Kierowa-  
nie biega

## §. 9.

Owa linią prosta, przez którą pewny punkt, póki bieg iego ze wszystkiém iest stale sobie podobny, przechodzi, nazywá się kierowaniem iego biegu. W każdym biegu, przez każdą chwilę czasu, znáyduie się pewné kierowanie, chociażby bieg zgoła nie był sobie podobnym. Bo punkt i krzywą drogę przebiegający, gdyby do pewny

Kierowa-  
nie biegu  
krzywo-  
drożnego  
ustawicznie  
się odmié-  
nia.

wnęcy czasu chwili nieodmiennie miał bieg iednakowy, nieodmiennieby w prostey linii postępował (8,) i ta linia byłaby kierowaniem iego w owęcy czasu chwili. Stąd się pokazuje, że punkt biezący linią krzywą *ustawicznie* odmienia kierowanie swoie, bo takowy punkt ani przez naykrótszy czas nie idzie drogą prostą.

## § 10.

W każdym biegu, na każdą chwilę czasu pewną i określoną znać się prędkość.

Każdy bieg, który się wcale nieodmiennie, zawsze jest *iednostaynym*. Gdyby albowiem nie był *iednostaynym*; tedyby się prędkość iego odmieniała (5) a zatemby się nie kończył bez żadney odmiany, iakęśmy założenie uczynili. Więc i bieg *iednostayny*, na każdą czasu chwilę pewną ma prędkość, z którąby się potem kończył, gdyby od wzmiankowaney czasu chwili odmianie nie podlegał. Krom tego nie wszystkie biegi *iednostayne* zawsze są do siebie wcale podobne. Mamy albowiem przykłady na kołach młynskich i na innych ciałach takowych biegów, których kierowanie *ustawicznie* się odmienia, chociaż same biegi są *iednostayne*.

KONIEC WSTĘPU DO FIZYKI.



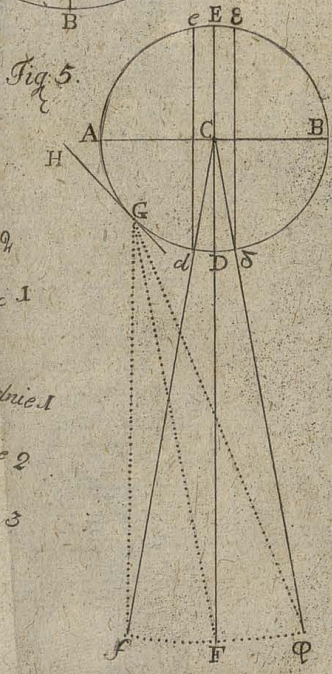
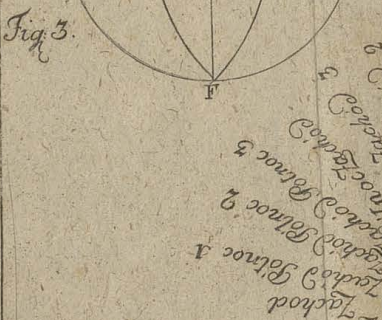
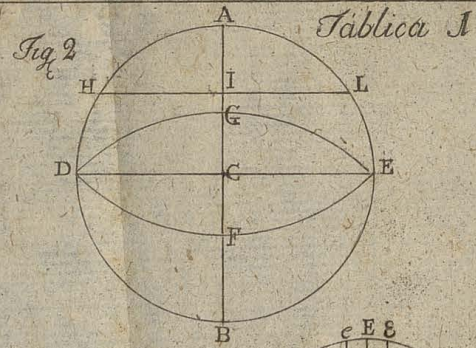
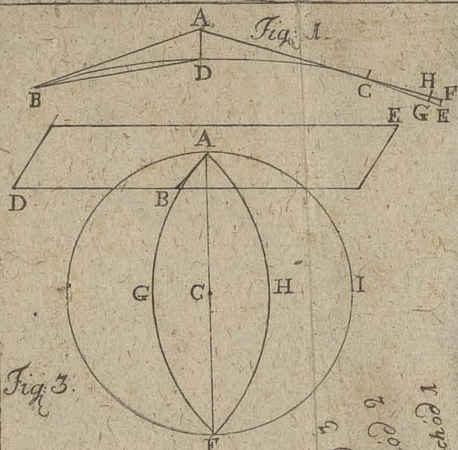
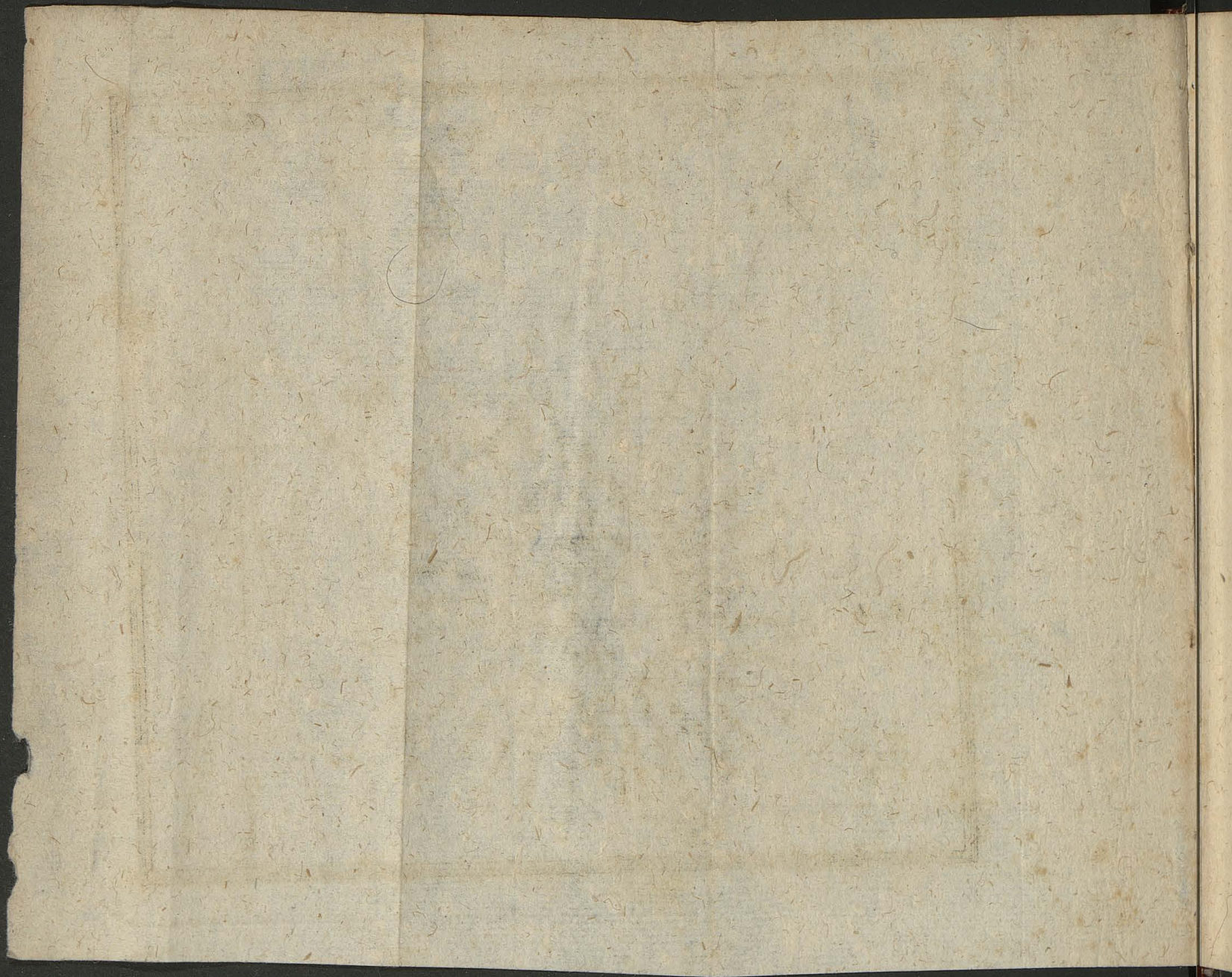


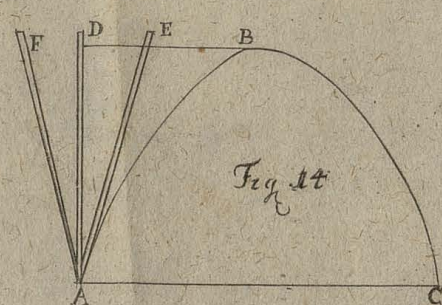
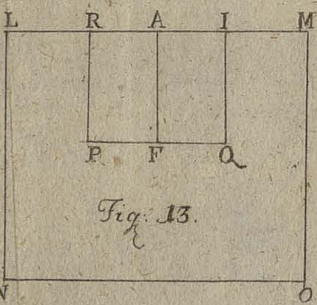
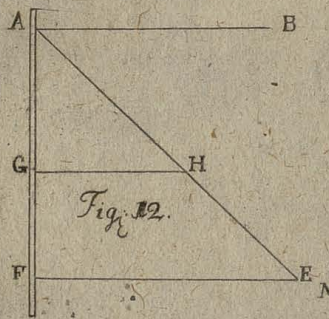
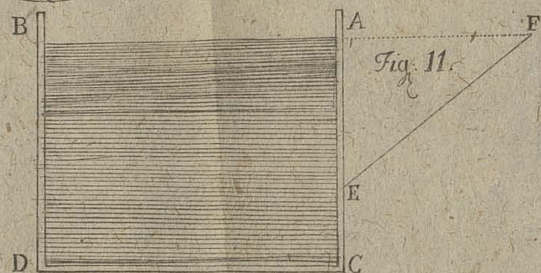
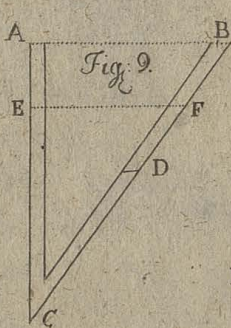
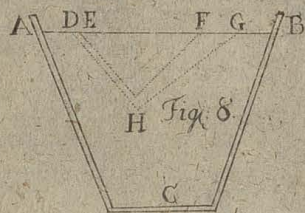
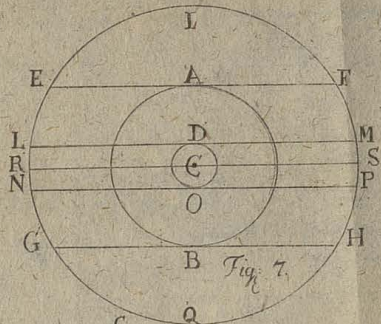
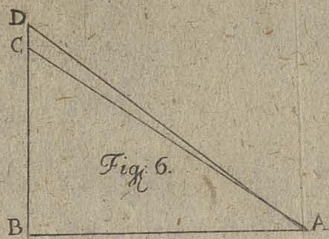
Fig. 4.

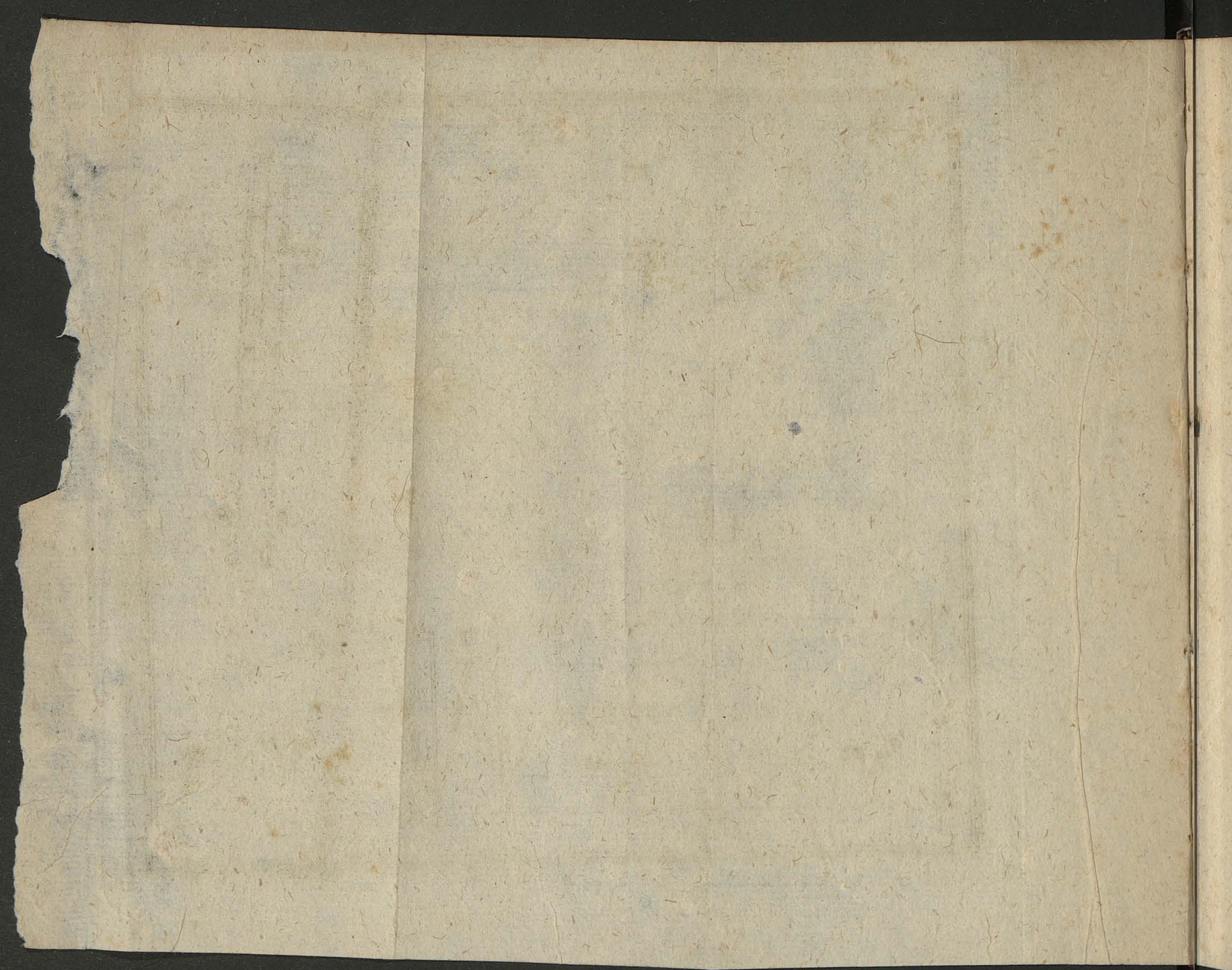
Polnoc 1  
 Polnoc 2  
 Polnoc 3  
 Polnoc 4  
 Polnoc 5  
 Polnoc 6  
 Polnoc 7  
 Polnoc 8  
 Polnoc 9  
 Polnoc 10  
 Polnoc 11  
 Polnoc 12  
 Polnoc 13  
 Polnoc 14  
 Polnoc 15  
 Polnoc 16  
 Polnoc 17  
 Polnoc 18  
 Polnoc 19  
 Polnoc 20  
 Polnoc 21  
 Polnoc 22  
 Polnoc 23  
 Polnoc 24  
 Polnoc 25  
 Polnoc 26  
 Polnoc 27  
 Polnoc 28  
 Polnoc 29  
 Polnoc 30  
 Polnoc 31  
 Polnoc 32  
 Polnoc 33  
 Polnoc 34  
 Polnoc 35  
 Polnoc 36  
 Polnoc 37  
 Polnoc 38  
 Polnoc 39  
 Polnoc 40  
 Polnoc 41  
 Polnoc 42  
 Polnoc 43  
 Polnoc 44  
 Polnoc 45  
 Polnoc 46  
 Polnoc 47  
 Polnoc 48  
 Polnoc 49  
 Polnoc 50  
 Polnoc 51  
 Polnoc 52  
 Polnoc 53  
 Polnoc 54  
 Polnoc 55  
 Polnoc 56  
 Polnoc 57  
 Polnoc 58  
 Polnoc 59  
 Polnoc 60  
 Polnoc 61  
 Polnoc 62  
 Polnoc 63  
 Polnoc 64  
 Polnoc 65  
 Polnoc 66  
 Polnoc 67  
 Polnoc 68  
 Polnoc 69  
 Polnoc 70  
 Polnoc 71  
 Polnoc 72  
 Polnoc 73  
 Polnoc 74  
 Polnoc 75  
 Polnoc 76  
 Polnoc 77  
 Polnoc 78  
 Polnoc 79  
 Polnoc 80  
 Polnoc 81  
 Polnoc 82  
 Polnoc 83  
 Polnoc 84  
 Polnoc 85  
 Polnoc 86  
 Polnoc 87  
 Polnoc 88  
 Polnoc 89  
 Polnoc 90  
 Polnoc 91  
 Polnoc 92  
 Polnoc 93  
 Polnoc 94  
 Polnoc 95  
 Polnoc 96  
 Polnoc 97  
 Polnoc 98  
 Polnoc 99  
 Polnoc 100

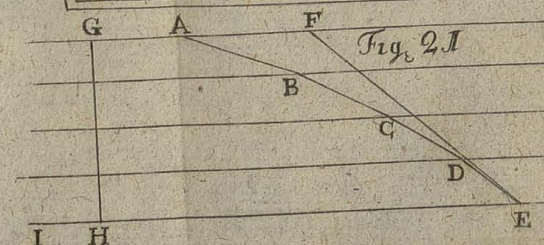
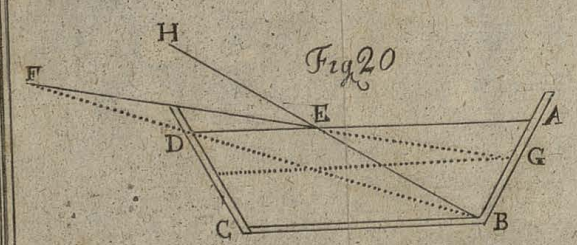
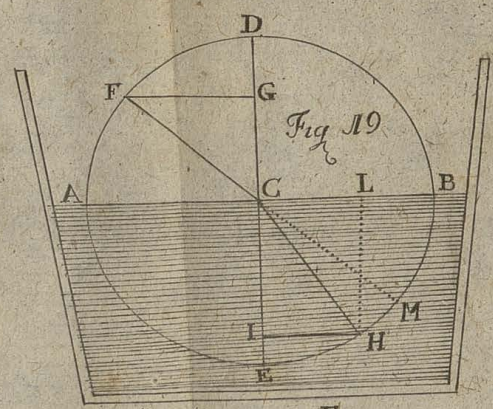
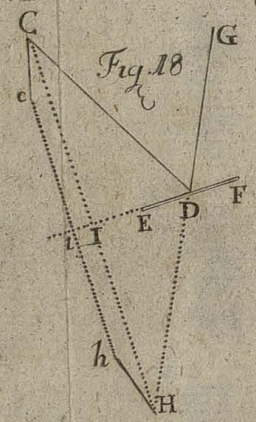
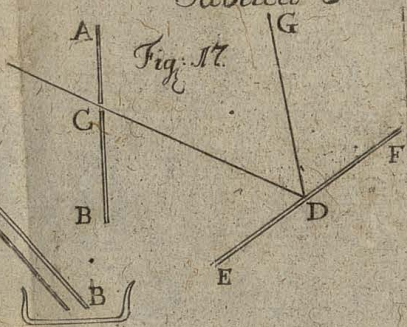
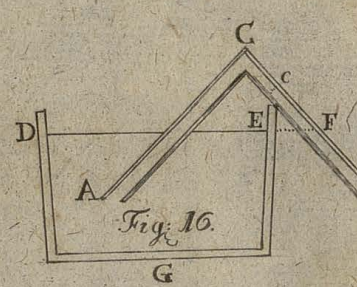
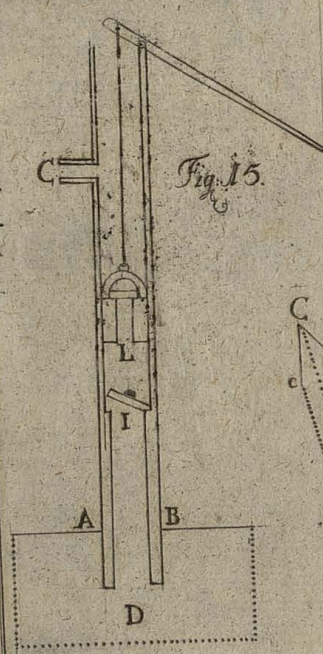


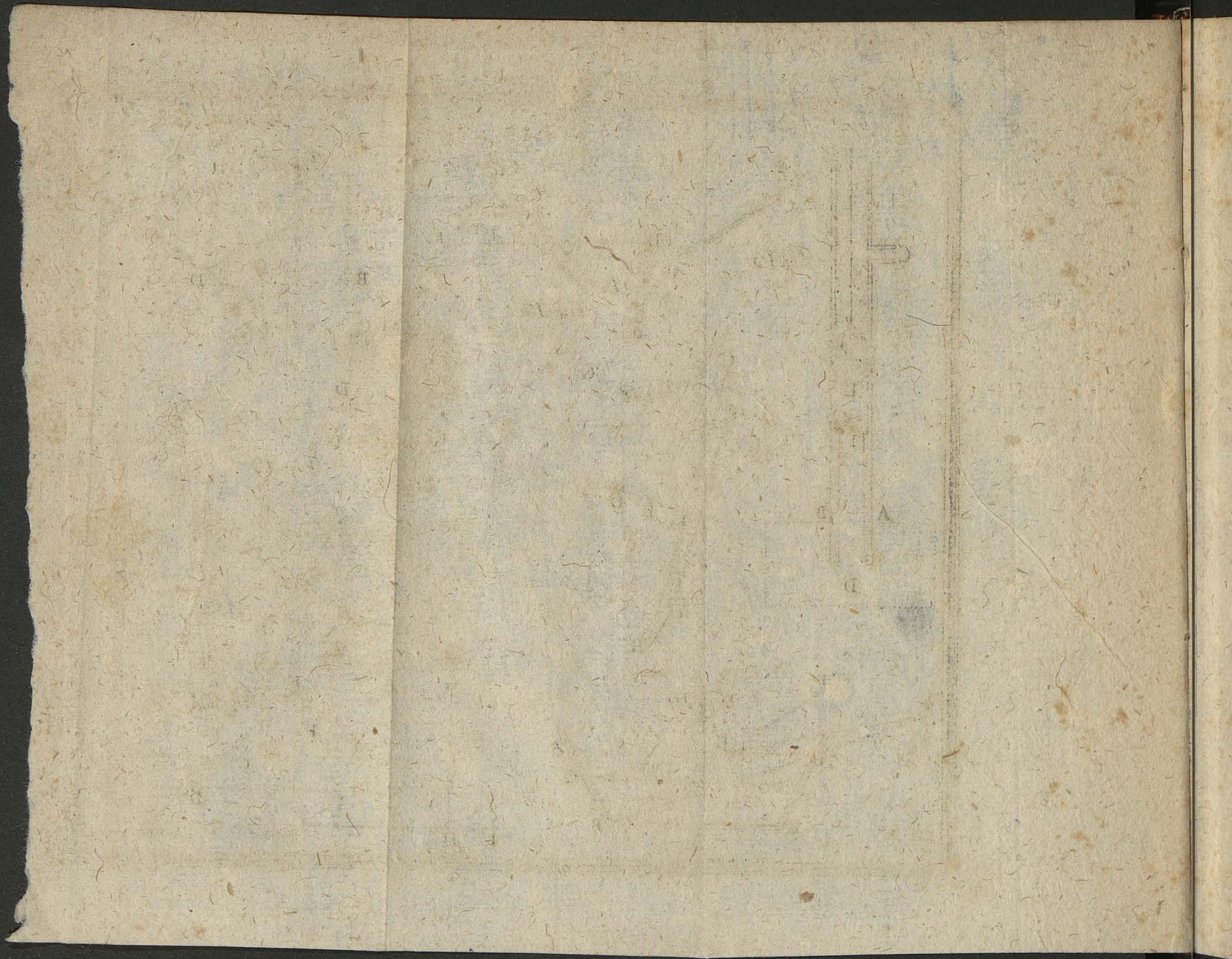


Tablica 2.

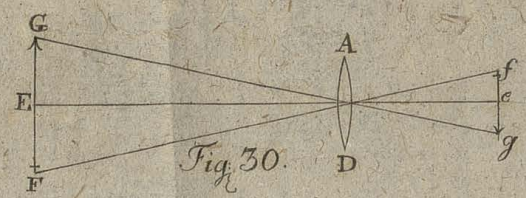
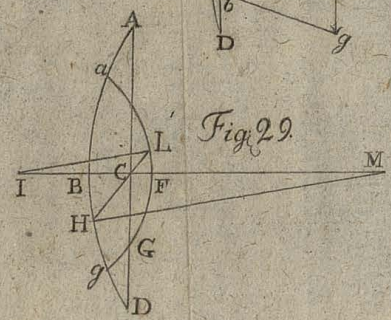
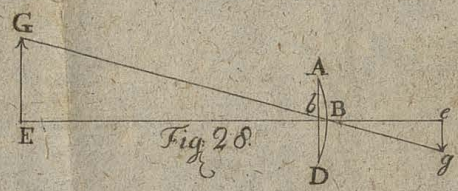
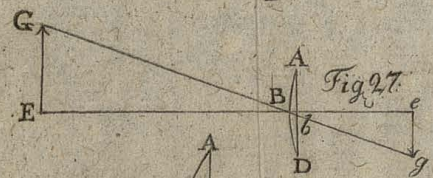
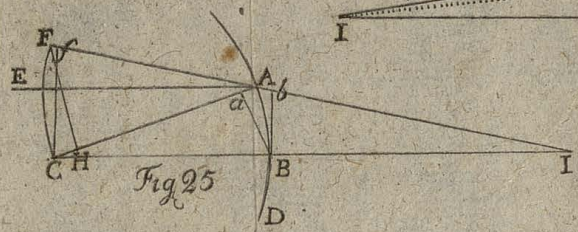
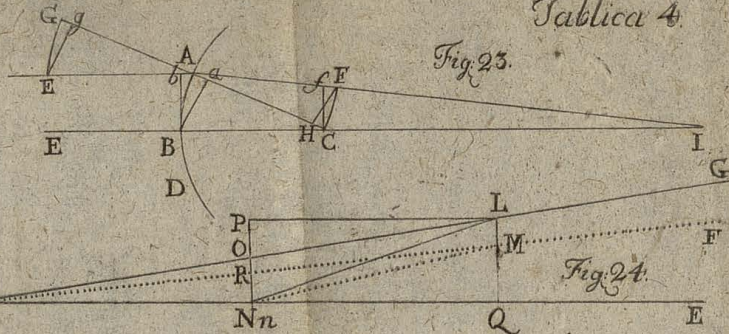
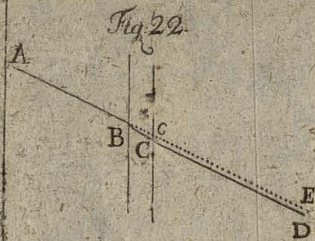


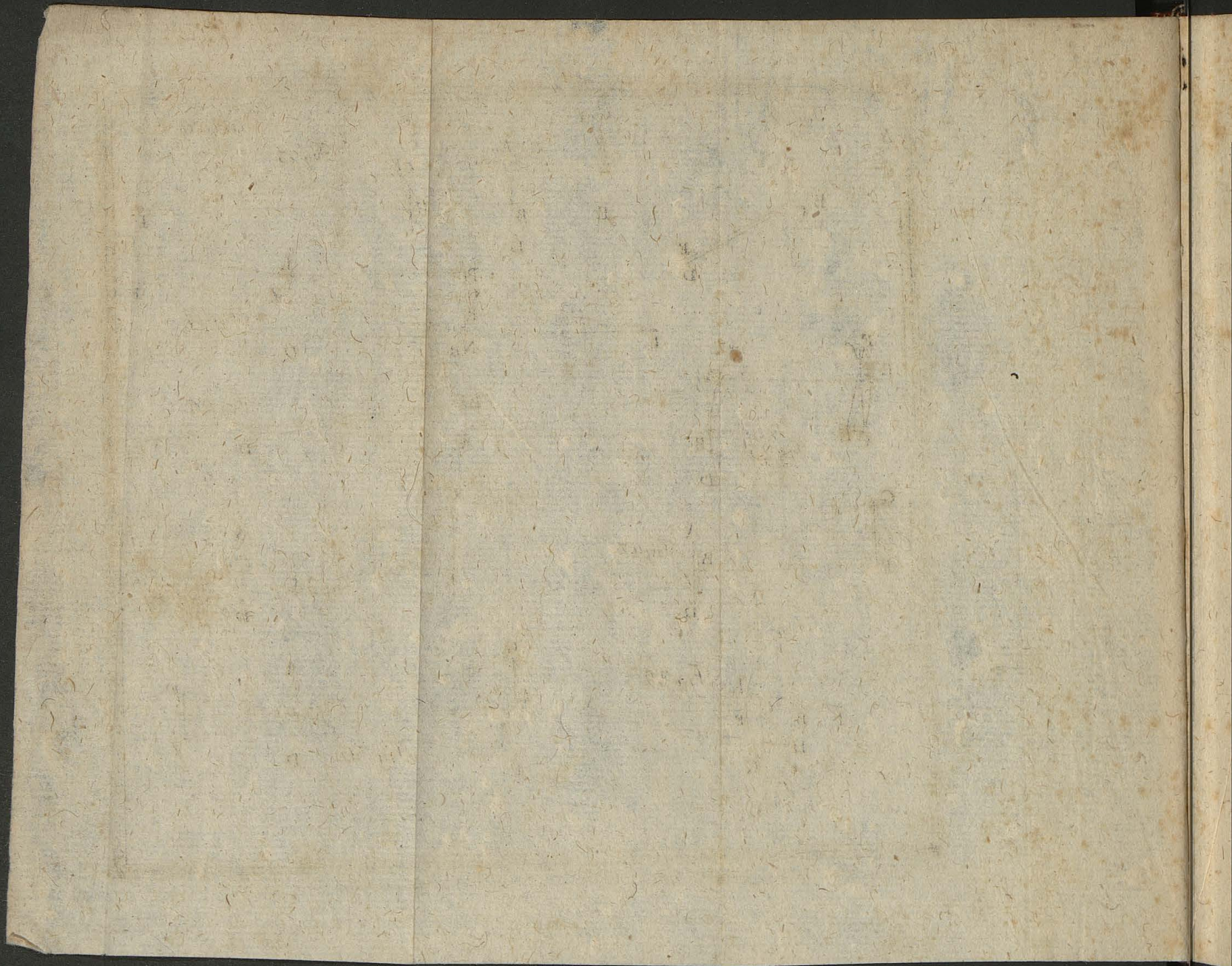


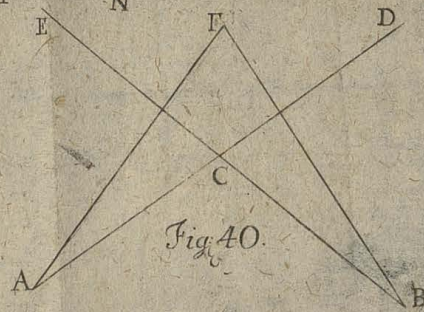
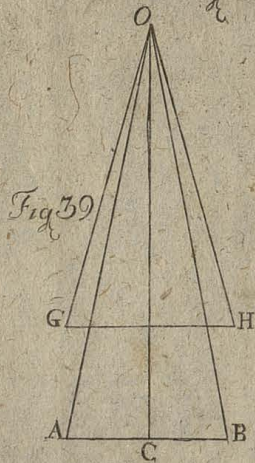
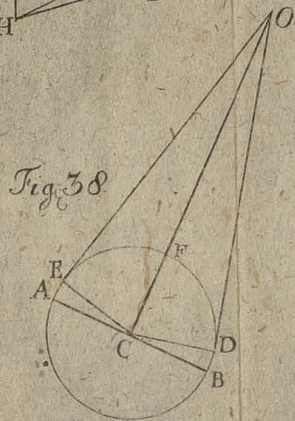
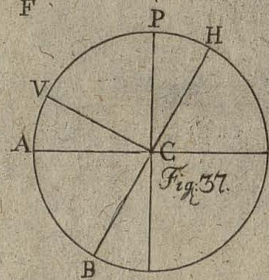
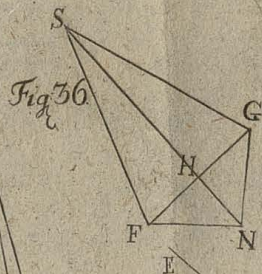
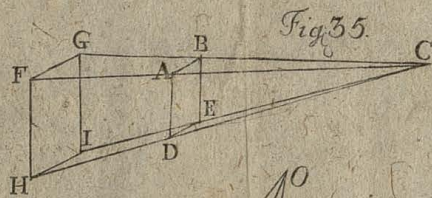
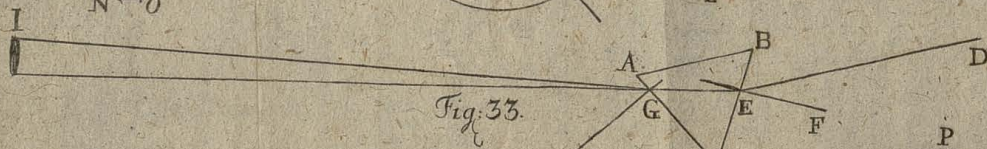
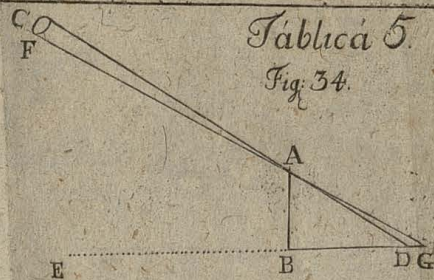
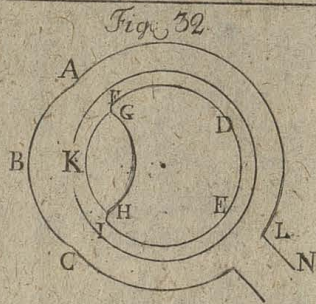
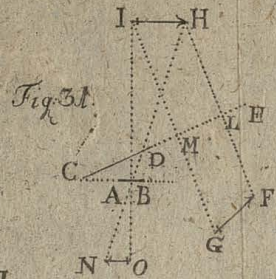


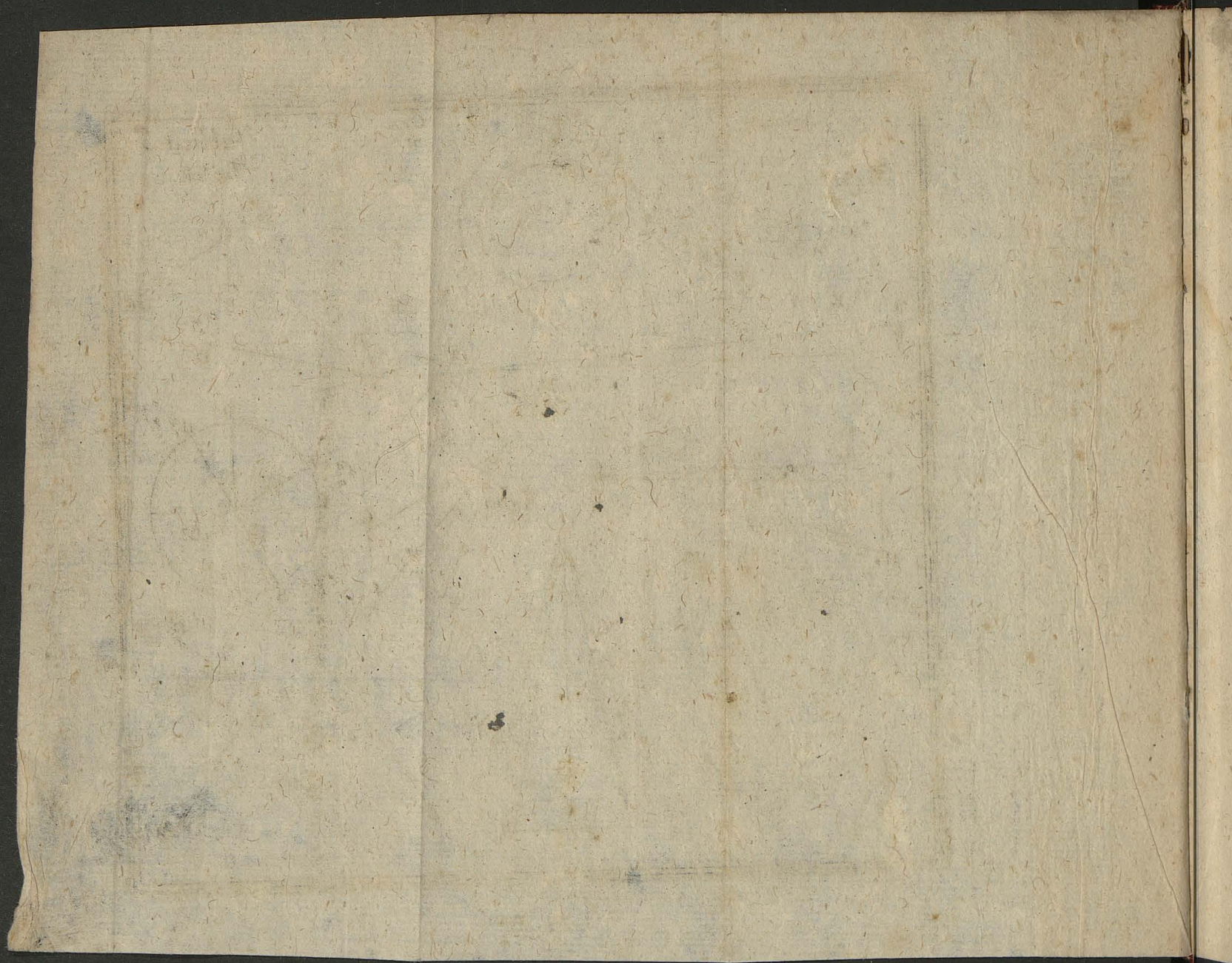


Tablica 4.

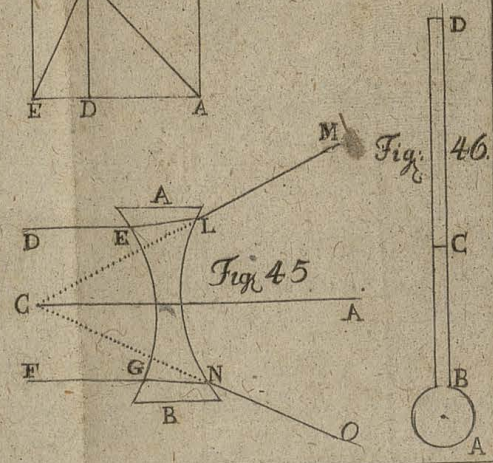
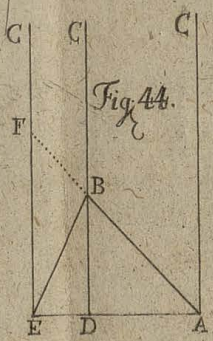
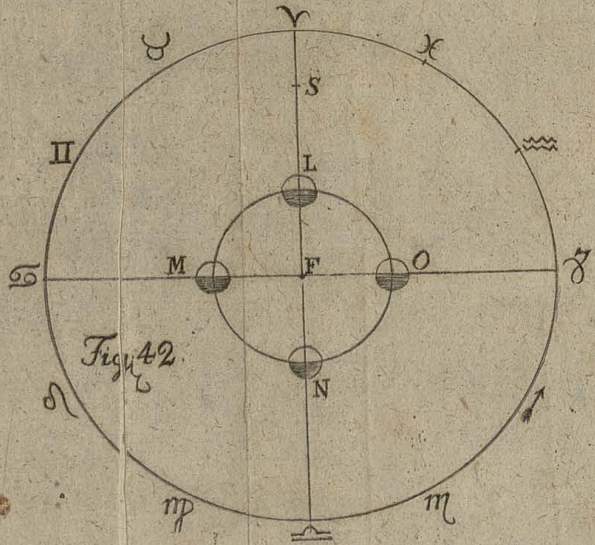
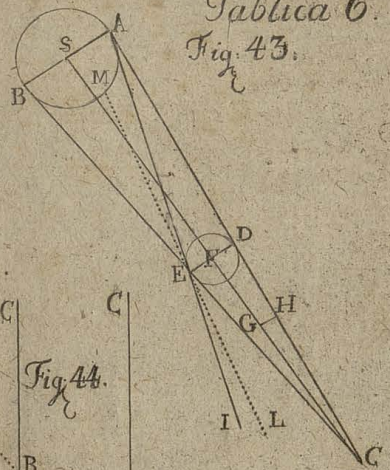
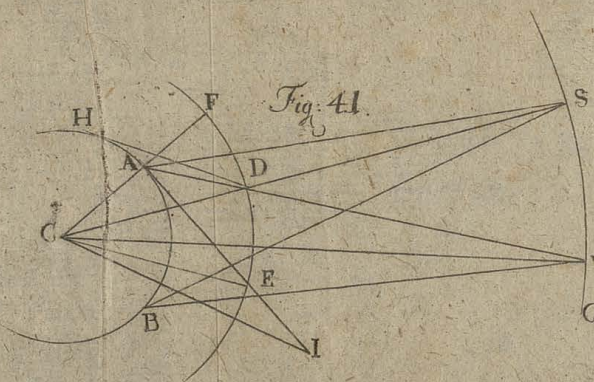




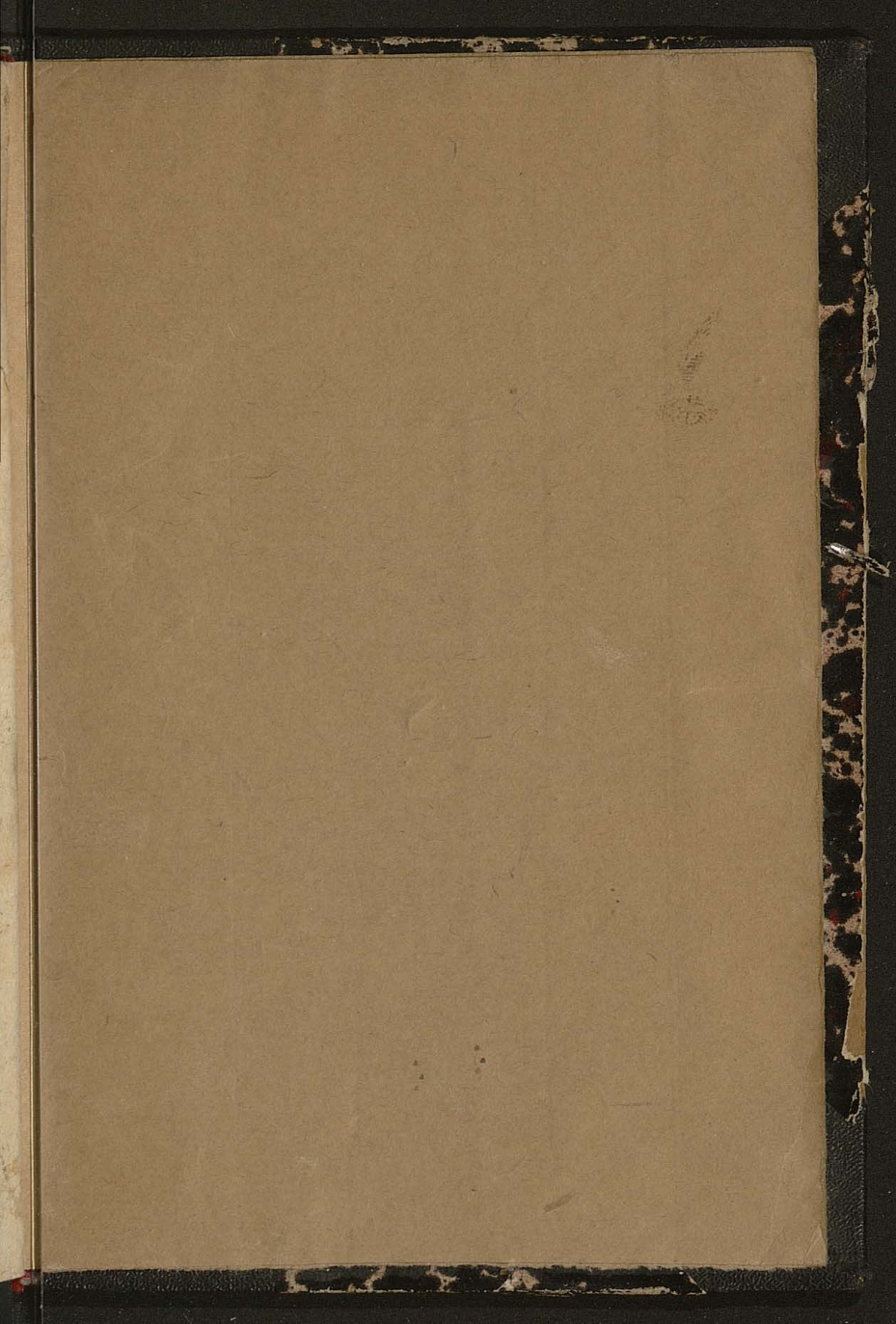


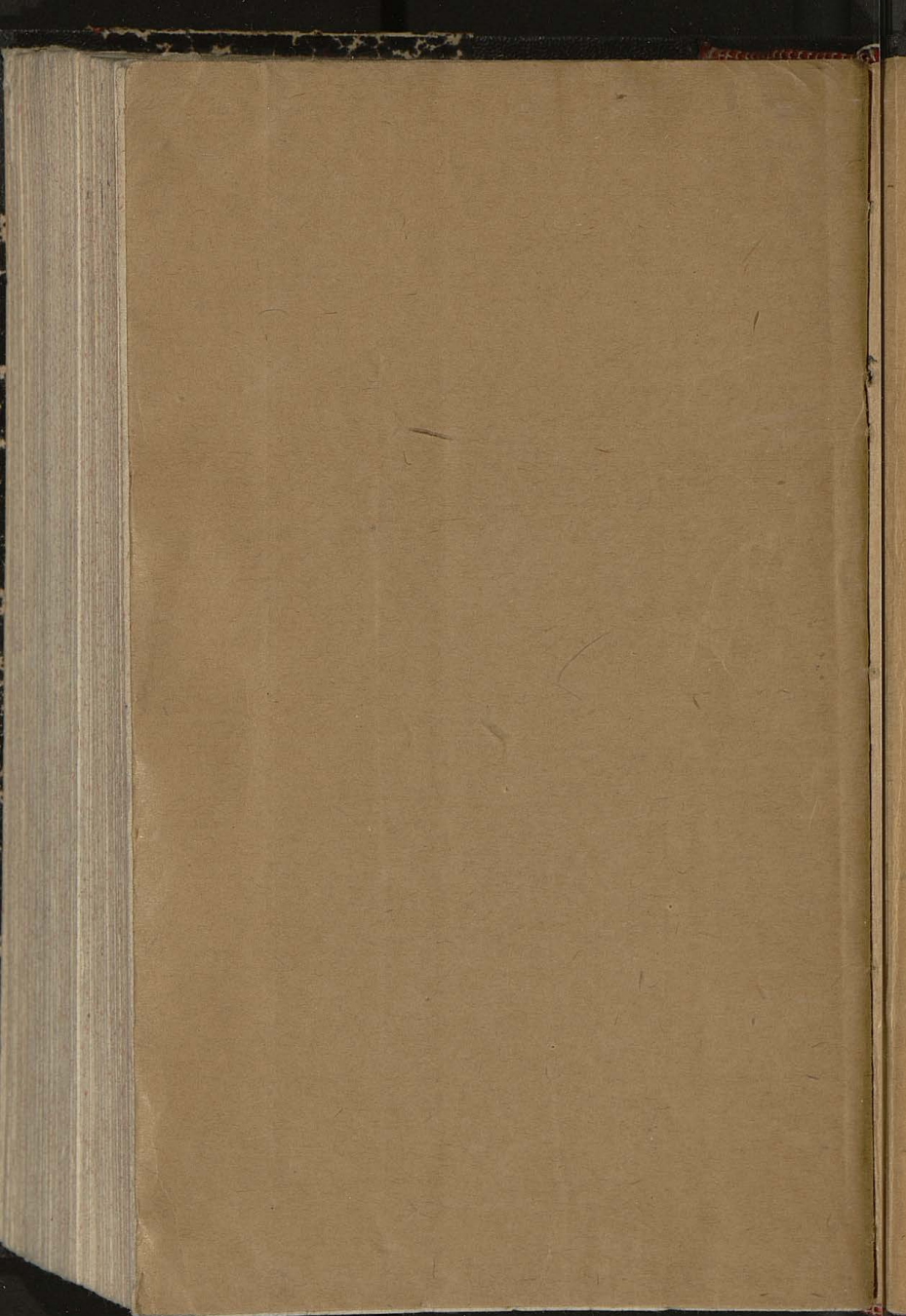


Tablica 6.  
Fig. 43.









Biblioteka Jagiellońska



stdr0010828

