

# LOGOMETRIA

Auctore

ROGERO COTES,

Trin. Coll. Cantab. Soc.

Astr. & Ph. Exp. Professore PLUMIANO, & R. S. S.

---

Eruditissimo Viro

EDMUNDO HALLEIO,

Societatis Regalis Secretario S. P.

**M**itto tibi, hortatu Illustrissimi Praesidis NEWTONI,  
quæ aliquot abhinc annis conscripseram de Rationibus  
dimetiendis. Tu vero, quum & Ipse dudum in eodem  
Argumento præclare versatus fueris, pro solito tuo candore,  
tentamen hoc qualecunque benigne accipies. Vale.

**A**GITUR in hoc Tractatu de *Mensuris Rationum*. Haec  
Mensuræ sunt quantitates cuiuscunque generis, quarum  
magnitudines magnitudinibus rationum sunt analogæ. In  
dato itaque Systemate, rationis ejusdem eadem est men-  
sura, duplicitæ dupla, triplicatæ tripla, subduplicatæ sub-  
dupla, sesquiplicatæ sesquialtera: denique quocunque modo per com-  
positionem vel resolutionem auctæ vel diminutæ rationis, similiter

B

autem

aucta est vel diminuta mensura. Aequalitatis ratio nullam habet magnitudinem, quia nullam addita vel detracta mutationem inducit; rationes quæ dicuntur majoris & minoris inæqualitatis contrarias habent magnitudinem suarum affectiones, quoniam in compositione & resolutione contraria semper efficiunt: itaque si mensura rationis quam habet terminus major ad minorem positiva censeatur, mensura rationis quam habet terminus minor ad majorem erit negativa, mensura vero rationis inter æquales terminos nullius erit magnitudinis. Porro diversa mensurarum oriuntur *Systemata*, prout modis diversis exponitur analogia illa determinata & immutabilis quæ est inter magnitudines rationum. Inde vero patet, exhiberi posse numero infinita Systemata, minuendo vel augendo Systematis cuiusvis dati mensuras omnes in eadem data quacunque proportione, aut etiam pro mensuris adhibendo quantitates diversi generis. In tanta autem varietate confusionem aliquam oboriri necesse est, ni probe confiterit ad quodnam Systema referendæ sint mensuræ singulæ de quibus contingat sermonem institui. Huic malo remedium optime parari potest si mensura datæ alicujus rationis, quæ commodissima videbitur, pro *Modulo* habeatur ad quem constanter in omni Systemate mensuræ reliquarum rationum exigantur. Id enim si fiat, statim ex dato illo Modulo determinabitur Systema totum: nam ex mensuris constabit quæ Modulo erunt homogeneæ, quæque eo maiores habebunt magnitudines vel minores quo major ille fuerit vel minor, ut ita mensurandarum rationum invariata magnitudinem servetur analogia inter ipsas mensuras. Patebit igitur in sequentibus rationem quandam dari, dupli inter & tripli rationes intermediate, ad rationem vero tripli aliquanto propius accedentem, quæ proposito nostro non immerito aptissima judicetur, siquidem ipsa rei natura hujus usum suadere ac non incertis indiciis efflagitare quodammodo videatur. Hanc ego, ex officio ejus desumpto nomine, *Modularem Rationem* appellabo; quo autem pacto ipsa sit accuratius definienda, ostendetur inferius, nunc enim de Logarithmis pauca sunt addenda.

*Logarithmi* sunt rationum mensuræ Numerales: solent autem in Canone sic disponi, ut singulis numeris naturali ordine crescentibus, & in serie continua positis adscribatur Logarithmus, non quidem ipsius numeri uti vulgo dicitur, sed rationis quam habet numerus ad Unitatem. Exinde vero rationis per quoscunque terminos designatae facilis est inventio Logarithmi. Nam cum ratio antecedentis ad consequentem sit excessus rationis antecedentis ad Unitatem

supra

supra rationem consequentis ad Unitatem: Logarithmus ejus similiter erit excessus Logarithmi rationis quam habet antecedens ad Unitatem supra Logarithmum rationis quam consequens habet ad Unitatem; hoc est, ut vulgari sermone utamur, excessus Logarithmi antecedentis supra Logarithmum consequentis; neutiquam enim displicet loquendi modus jam à multis annis receptus, si recte intelligatur. Exinde porro peregregium enascitur compendium ad operationes Arithmeticas. Datis enim duobus quibuscumque numeris in se multiplicandis, si queratur numerus ex multiplicatione productus; quoniam rationes numerorum datorum ad Unitatem, conficiunt simul additæ rationem producti ad Unitatem, & rationum componendarum mensuræ simul additæ conficiunt rationis compositæ mensuram: Logarithmus producti æquabitur Logarithmis numerorum datorum simul sumptis. Ad eundem modum si queratur numerus ex divisione ortus; quoniam ratio divisoris ad Unitatem è ratione dividendi ad Unitatem detracta relinquit rationem quoti ad Unitatem: habebitur quoti Logarithmus subducendo Logarithmum divisoris è Logarithmo dividendi. Et eodem arguento, si queratur dati cuiusvis numeri quælibet potestas; quoniam ratio dati numeri ad Unitatem per Indicem potestatis multiplicata rationem efficit quam habet numeri potestas ad Unitatem, & mensura prioris rationis multiplicata per eundem Indicem efficit pariter mensuram rationis posterioris: Logarithmus potestatis æquabitur Logarithmo numeri dati per Indicem potestatis multiplicato. Et similiter Logarithmus cuiuslibet radicis numeri dati æquabitur Logarithmo numeri dati per Indicem radicis divisio. Igitur ope Canonis peragetur inventio potestatum & radicum per multiplicationem & divisionem, multiplicatio autem & divisio per additionem & subductionem. Ceterum de hisce vulgo notis Logarithmorum usibus non est mei instituti fusius differere: missis ergo ambagi- bus, ad alia nunc me consero & rem ipsam protinus aggredior.

## PROPOSITIO I.

*Invenire Mensuram Rationis cuiuscunque propositæ.*

PROponatur Ratio inter  $AC$  &  $AB$ , cujus Mensuram oportet invenire. Terminorum differentia  $BC$  divisa concipiatur in particulas innumeratas quam minimas  $PQ$ , atque ratio inter  $AC$  &  $AB$  in totidem rationes quam minimas inter  $AQ$  &  $AP$ : & si detur magnitudo rationis inter  $AQ$  &  $AP$ , dividendo dabitur ratio quam habet  $PQ$  ad  $AP$ ; atque adeo data illa magnitudo rationis inter  $AQ$  &  $AP$ , per datam quantitatatem  $\frac{PQ}{AP}$  exponi potest. Manente  $AP$ , augeri vel minui intelligatur particula  $PQ$  in proportione quavis; & in eadem proportione augebitur vel minuetur magnitudo rationis inter  $AQ$  &  $AP$ : capiantur particula dupla vel tripla, subdupla vel subtripla, & evadet ratio duplicata vel triplicata, subduplicata vel subtriplicata; etiamnum igitur exponetur per quantitatem  $\frac{PQ}{AP}$ . Sed &, assumpta determinata quavis quantitate  $M$ , exponi potest per  $M \times \frac{PQ}{AP}$ : erit ergo quantitas  $M \times \frac{PQ}{AP}$  mensura rationis inter  $AQ$  &  $AP$ . Hæc vero mensura diversam habebit magnitudinem, & ad Systema diversum accommodabitur, pro diversa magnitudine quantitatis assumptæ  $M$ , quæ adeo vocetur Systematis *Modulus*. Jam quemadmodum summa rationum omnium inter  $AQ$  &  $AP$  æqualis est propositæ rationi, quam utique habet  $AC$  ad  $AB$ : ita summa mensurarum omnium  $M \times \frac{PQ}{AP}$  (per Methodos fatis notas invenienda) æqualis erit ejusdem propositæ rationis mensuræ quæ sit. Q. E. I.

*Corol.* 1. Terminis  $AP$ ,  $AQ$  ita ad æqualitatem accedentibus, ut quam minima sit eorundem differentia  $PQ$ : erit  $M \times \frac{PQ}{AP}$  vel  $M \times \frac{PQ}{AQ}$  æqualis mensuræ rationis inter  $AQ$  &  $AP$  ad Modulum  $M$ .

*Corol.*

( 9 )

*Corol.* 2. Unde Modulus ille  $M$  est ad mensuram rationis inter terminos  $AQ$  &  $AP$ , ut terminorum alteruter  $AP$  vel  $AQ$  ad terminorum differentiam  $PQ$ .

*Corol.* 3. Data ratione inter  $AC$  &  $AB$ , datur summa omnium  $\frac{PQ}{AP}$ , & summa omnium  $M \times \frac{PQ}{AP}$  est ut  $M$ . Itaque mensura datæ cujuscunque rationis est ut Modulus Systematis ex quo desumitur.

*Corol.* 4. Modulus ergo, in omni mensurarum Systemate, semper æqualis fit mensuræ rationis cuiusdam determinatae atque immutabilis: Quam proinde *Rationem Modularē* vocabo.

### Scholium 1.

Problematis solutio per Exemplum illustrabitur. Sit  $z$  quantitas determinata quævis & permanens, sit vero  $x$  quantitas indeterminata fluxuque perpetuo variabilis, ejusque fluxio sit  $\dot{x}$ ; & quæratur mensura rationis inter  $z+x$  &  $z-x$ . Statuatur hæc ratio æqualis rationi inter  $y$  & 1, exponatur autem numerus  $y$  per  $AP$ , fluxio ejus  $\dot{y}$  per  $PQ$ , 1 per  $AB$ : & ex Corollario primo colligetur fluxionem quæsitæ mensuræ rationis inter  $y$  & 1 esse  $M \times \frac{\dot{y}}{y}$ . Reponatur jam pro  $y$  valor ejus  $\frac{z+x}{z-x}$ , itemque pro  $\dot{y}$  valoris fluxio  $\frac{2z\dot{x}}{z-x^2}$ : & fluxio mensuræ evadet  $2M \times \frac{z\dot{x}}{zz-xx}$  vel  $2M \times \frac{\dot{x}}{z-\frac{xx}{z}}$  sive  $2M \ln \frac{z}{z} + \frac{zx^2}{z^3} + \frac{\dot{x}x^4}{z^5} + \&c.$  Atque adeo mensura illa fieri  $2M \ln \frac{x}{z} + \frac{x^3}{3z^3} + \frac{x^5}{5z^5} + \&c.$  Unde patet Corollarium sequens.

*Corol.* 5. Si duarum quantitatum summa sit  $z$  & differentia sit  $x$ ; & sumatur  $2M \frac{x}{z} = A$ ,  $A \frac{xx}{zz} = B$ ,  $B \frac{xx}{zz} = C$ ,  $C \frac{xx}{zz} = D$ , &c: Mensura rationis quam habet quantitas major ad quantitatem minorem, erit  $A + \frac{1}{3}B + \frac{1}{5}C + \frac{1}{7}D + \&c.$

### Scholium 2.

Non absimili computo mensura rationis inter  $1+v$  & 1 erit  $M$  in  $v - \frac{1}{2}v^2 + \frac{1}{3}v^3 - \frac{1}{4}v^4 + \frac{1}{5}v^5 - \&c.$  Unde si mensura illa vocetur  $m$ , erit  $\frac{m}{M} = v - \frac{1}{2}vv + \frac{1}{3}v^3 - \frac{1}{4}v^4 + \frac{1}{5}v^5$ , &c: ac proinde

( 10 )

inde  $\frac{mm}{MM} = vv - v^3 + \frac{1}{2}v^4 - \frac{5}{6}v^5$ , &c; similiterque  $\frac{m^3}{M^3} = v^3 - \frac{1}{2}v^4 + \frac{7}{4}v^5$ , &c; quinetiam  $\frac{m^4}{M^4} = v^4 - 2v^5$ , &c; ac denique  $\frac{m^5}{M^5} = v^5$ , &c. Ut igitur vicissim, ex data mensura  $m$ , inveniatur ratio quam metitur; addendo æqualia æqualibus habebitur  $\frac{m}{M} + \frac{mm}{2MM} = v - \frac{1}{6}v^3 + \frac{5}{24}v^4 - \frac{1}{60}v^5$ , &c; atque iterum  $\frac{m}{M} + \frac{mm}{2MM} + \frac{m^3}{6M^3} = v * - \frac{1}{24}v^4 + \frac{1}{40}v^5$ , &c; rursusque  $\frac{m}{M} + \frac{mm}{2MM} + \frac{m^3}{6M^3} + \frac{m^4}{24M^4} = v * * - \frac{1}{120}v^5$ , &c; atque tandem  $\frac{m}{M} + \frac{mm}{2MM} + \frac{m^3}{6M^3} + \frac{m^4}{24M^4} + \frac{m^5}{120M^5} = v * * * *$ , &c; id est,  $\frac{m}{M} + \frac{mm}{2MM} + \frac{m^3}{6M^3} + \frac{m^4}{24M^4} + \frac{m^5}{120M^5} + \&c. = v$ . Itaque ratio quæsita inter  $1 + v$  &  $1$ , est ea quam habet  $1 + \frac{m}{M} + \frac{mm}{2MM} + \frac{m^3}{6M^3} + \frac{m^4}{24M^4} + \frac{m^5}{120M^5} + \&c.$  ad  $1$ . Ponatur  $m = M$ , sive  $\frac{m}{M} = 1$ ; & exinde Ratio Modularis erit ea quam habet  $1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{2} + \frac{1}{6} + \frac{1}{24} + \frac{1}{120} + \&c.$  ad  $1$ .

Eodem modo, si detur ratio inter  $1$  &  $1 - v$ , mensura hujus rationis erit  $M$  in  $v + \frac{1}{2}v^2 + \frac{1}{3}v^3 + \frac{1}{4}v^4 + \frac{1}{5}v^5$ , &c. Et vicissim si detur rationis mensura  $m$ , ratio erit ea quam habet  $1$  ad  $1 - \frac{m}{M} + \frac{mm}{2MM} - \frac{m^3}{6M^3} + \frac{m^4}{24M^4} - \frac{m^5}{120M^5} + \&c.$  Ponatur  $m = M$ , sive  $\frac{m}{M} = 1$ ; & exinde Ratio Modularis erit ea quam habet  $1$  ad  $1 - \frac{1}{2} + \frac{1}{2} - \frac{1}{6} + \frac{1}{24} - \frac{1}{120} + \&c.$  Ex hisce vero patet Corollarium sequens.

*Corol. 6.* Exposito termino  $R$ , si sumatur  $\frac{1}{2}R = A$ ,  $\frac{1}{2}A = B$ ,  $\frac{1}{3}B = C$ ,  $\frac{1}{4}C = D$ ,  $\frac{1}{5}D = E$ , &c. in infinitum; & capiatur  $S = R + A + B + C + D + E + \&c.$ : Ratio Modularis erit ea quæ est inter terminum minorem expositum  $R$  & majorem inventum  $S$ . Vel exposito termino  $S$ , si sumatur  $\frac{1}{2}S = A$ ,  $\frac{1}{2}A = B$ ,  $\frac{1}{3}B = C$ ,  $\frac{1}{4}C = D$ ,  $\frac{1}{5}D = E$ , &c. in infinitum; & capiatur  $R = S - A + B - C + D - E + \&c.$ : Ratio Modularis erit ea quæ est inter terminum majorem expositum  $S$  & minorem inventum  $R$ . Porro eadem ratio est inter  $2,718281828459$  &c. et  $1$ , vel inter  $1$  &  $0,367879441171$  &c.

Scho-

*Scholium 3.*

Si forte termini minores desiderentur, qui eandem proxime Rationem Modulari exibent, ut nulli ipsis non majores proprius: instituenda erit operatio ad modum sequentem. Dividatur terminus major  $2,71828$  &c. per minorem  $1$ , vel etiam major  $1$  per minorem  $0,367879$  &c. & rursus minor per numerum qui reliquus est, & hic rursus per ultimum residuum, atque ita porro pergatur: &

*Rationes Verae Majores.*

$1$	$0 \times 2$
$2$	$1$
<hr/>	
$3$	$1 \times 2$
$8$	$3$
<hr/>	
$11$	$4 \times 1$
$76$	$28$
<hr/>	
$87$	$32 \times 1$
$106$	$39$
<hr/>	
$193$	$71 \times 6$
$1264$	$465$
<hr/>	
$1457$	$536 \times 1$
$21768$	$8008$
<hr/>	
$23225$	$8544 \times 1$
$25946$	$9545$
<hr/>	
$49171$	$18089 \times 10$
&c.	

*Rationes Verae Minores.*

$0$	$1$
$2$	$0$
<hr/>	
$2$	$1 \times 2$
$6$	$2$
<hr/>	
$8$	$3 \times 1$
$11$	$4$
<hr/>	
$19$	$7 \times 4$
$87$	$32$
<hr/>	
$106$	$39 \times 1$
$1158$	$426$
<hr/>	
$1264$	$465 \times 1$
$1457$	$536$
<hr/>	
$2721$	$1001 \times 8$
$23225$	$8544$
<hr/>	
$25946$	$9545 \times 1$
&c.	

prodibunt quotientes  $2, 1, 2, 1, 1, 4, 1, 1, 6, 1, 1, 8, 1, 1, 10, 1, 1,$   
 $12, 1, 1, 14, 1, 1, 16, 1, 1, \text{ &c.}$  His inventis, perficiendæ sunt binæ rationum columnæ, quarum altera terminos continent rationem habentes vera majorem, altera terminos quorum ratio est vera minor; iniendo computationem à rationibus  $1$  ad  $0$ ,  $0$  ad  $1$ , quæ remotissimæ sunt à vera; inde autem exorsam deducendo ad rationes reliquas,  
quæ

quæ continue ad veram proprius accedunt. Multiplicantur itaque termini 1 & 0 per quotientem primum 2, & scribantur facti 2 & 0 infra terminos 0 & 1; & addendo prodibit ratio 2 + 0 ad 0 + 1, sive 2 ad 1. Hujus termini multiplicantur per quotientem secundum 1, factique 2 & 1 addantur terminis 1 & 0; & habebitur ratio 2 + 1 ad 1 + 0, sive 3 ad 1. Hujus termini multiplicantur per quotientem tertium 2, factique 6 & 2 addantur terminis praecedentibus 2 & 1; & habebitur ratio 8 ad 3. Hujus termini multiplicantur per quotientem quartum 1, factique 8 & 3 addantur terminis praecedentibus 3 & 1; & habebitur ratio 11 ad 4. Hujus termini multiplicantur per quotientem quintum 1, factique 11 & 4 addantur praecedentibus 8 & 3; & habebitur ratio 19 ad 7. Hujus termini rursus multiplicantur per quotientem sextum 4, factique 76 & 28 addantur praecedentibus 11 & 4, ad inveniendam rationem 87 ad 32; & sic porro pergendum quoisque libuerit, transitu alternis facto in alteram columnam. Hisce peractis, habebuntur rationes verae majores 3 ad 1, 11 ad 4, 87 ad 32, 193 ad 71, 1457 ad 536, 23225 ad 8544, 49171 ad 18089, &c. Vera autem minores erunt 2 ad 1, 8 ad 3, 19 ad 7, 106 ad 39, 1264 ad 465, 2721 ad 1001, 25946 ad 9545, &c. Atque haec quidem sunt præcipuae & primariae rationes, quibus ad rationem propositam continue appropinquatur.

Quod si exquiratur integra series rationum omnium verae majorum quæ ita dari possint, ut nulla minoribus terminis designata ratio vera major ad veram proprius accedat; & similiter series integra rationum omnium verae minorum quæ ita dari possint, ut nulla minoribus terminis designata ratio vera minor ad veram proprius accedat: inter primarias illas modo inventas inferendæ sunt aliæ secundariæ rationes. Haec vero locum habent ubi quotiens unitatem superat. Inveniuntur autem mutata multiplicatione, quæ supra per quotientem facta est, in continuam additionem terminorum tot vicibus quæ sunt unitates in quotiente. Sic quia quotiens primus erat 2, termini 1 & 0 bis addendi sunt terminis 0 & 1; & summæ dabunt rationes 1 ad 1, 2 ad 1. Hi ultimi termini 2 & 1, quia quotiens secundus erat 1, semel addendi sunt terminis 1 & 0; & summæ dabunt rationem 3 ad 1. Hi termini 3 & 1, quia quotiens tertius erat 2, bis addendi sunt terminis 2 & 1; & summæ dabunt rationes 5 ad 2, 8 ad 3. Hi ultimi termini 8 & 3, quia quotiens quartus erat 1, semel addendi sunt terminis 3 & 1; & summæ dabunt rationem 11 ad 4. Hi termini 11 & 4, quia quotiens

tiens quintus erat 1, semel addendi sunt terminis 8 & 3; & summae dabunt rationem 19 ad 7. Hi denique termini 19 & 7, quia quo-

*Rationes Verae Majores.*

1	0 X 2
2	1
<hr/>	
3	1 X 2
8	3
<hr/>	
11	4 X 1
19	7
<hr/>	
30	11
19	7
<hr/>	
49	18
19	7
<hr/>	
68	25
19	7
<hr/>	
87	32 X 1
&c.	&c.

*Rationes Verae Minores.*

{	0	1
1	0	
<hr/>		
1	1	
<hr/>		
2	1 X 1	
3	1	
<hr/>		
5	2	
3	1	
<hr/>		
8	3 X 1	
11	4	
<hr/>		
19	7 X 4	
87	32	
&c.	39 X 1	
&c.		

tiens sextus erat 4, quater addendi sunt terminis 11 & 4; & summae dabunt rationes 30 ad 11, 49 ad 18, 68 ad 25, 87 ad 32. Et sic porro procedere licebit quousque commodum videbitur. Ista tandem operatione peracta, series integra rationum omnium verae majorum, erit 1 ad 0, 3 ad 1, 11 ad 4, 30 ad 11, 49 ad 18, 68 ad 25, 87 ad 32, &c. similiterque series integra rationum omnium verae minorum, erit 0 ad 1, 1 ad 1, 2 ad 1, 5 ad 2, 8 ad 3, 19 ad 7; &c.

Harum approximationum utilitas ad alia multa sepe diffundit: quapropter earum inventionem aliquanto prolixius expositam dedi, per Methodum quæ mihi simplicissima & facilissima videtur. Idem argumentum paulo aliter pertractarunt Viri celeberrimi *Wallisius* & *Hugenius*.

## PROPOSITIO II.

*Logarithmorum Canonem Briggianum construere.*

**N**umerorum Compositorum Logarithmi derivantur ex Logarithmis Primorum componentium, per additionem solam; horum autem investigatio pluribus modis institui potest: Exemplum unicum appono.

Per Corollarium quintum Propositionis superioris, scribendo 1 pro M, inveniantur Logarithmi rationum inter 126 & 125, 225 & 224, 2401 & 2400, 4375 & 4374; qui vocentur respective p, q, r, s: & Logarithmus denarii seu rationis decupli erit  $239p + 90q - 63r - 103s$ , sive  $2,302585092994 \text{ &c.}$  Itaque cum Logarithmus *Briggianus* denarii sit 1; fiat (per Corol. 3. Prop. 1.) ut denarii Logarithmus modo inventus  $2,302585092994 \text{ &c.}$ , ad Modulum suum 1, ita denarii Logarithmus *Briggianus* 1, ad Modulum *Briggianum*, qui adeo erit  $0,434294481903 \text{ &c.}$  Ponatur ergo deinceps iste valor pro M, & erunt  $M \times 202p + 76q - 53r + 87s$ ,  $M \times 167p + 63q - 44r + 72s$ ,  $M \times 114p + 43q - 30r + 49s$  Logarithmi *Briggiani* numerorum 7, 5, 3. Logarithmus numeri 2 habetur, subducend<sup>o</sup> Logarithmum numeri 5 à Logarithmo numeri 10. Atque ita dantur & Modulus *Briggianus* & Logarithmi Primorum omnium qui sunt minores denario.

Logarithmi numerorum sequentium Primorum 11, 13, 17, 19, 23, &c. ita computari possunt. Quæratur tum factus à numeris Primo proposito utrinque proxime adjacentibus, tum Primi ipsius quadratum, quod semper unitate factum illud superabit. Logarithmo rationis quadrati ad factum (per Corol. 5. Prop. 1. inveniendo) addatur ipsius facti Logarithmus, qui semper componetur ex datis Logarithmis Primorum qui proposito Primo sunt minores: & semisumma erit Logarithmus Primi quæsusitus.

*Corol.* Canonis *Briggiani* Modulus est  $0,434294481903 \text{ &c.}$ : Hujus vero Reciprocus est  $2,302585092994 \text{ &c.}$

*Scholium.*

Ad hunc itaque modum perfici posset Logarithmorum Tabula amplissima, qualis edita est à *Briggio vel Vlacco*. Inventioni autem Numerorum & Logarithmorum fibi invicem congruentium, qui intermedii

termedii sunt & ultra Tabulæ limites excurrunt, abunde sufficiet terminus primus Seriei quæ in Corollario quinto Propositionis præcedentis exhibetur.

Si dato Numero intermedio quæratur ejus Logarithmus; pone  $a$  &  $e$  pro Numero intermedio proposito atque huic proximo tabulari, ita ut  $a$  designet majorem,  $e$  minorem; sit eorum summa  $z$ , differentia  $x$ ; pone  $\lambda$  pro Logarithmo rationis quam habet  $a$  ad  $e$ , hoc est, pro excessu Logarithmi Numeri  $a$  supra Logarithmum Numeri  $e$ : & erit  $\lambda = z M \frac{x}{z}$  quamproxime.

Si quæratur Numerus qui congruit Logarithmo intermedio; quoniam est  $\lambda = \frac{2Mx}{z} = \frac{2Mx}{2a-x}$  vel  $\frac{2Mx}{2e+x}$ ; erit  $x = \frac{\lambda}{M+\frac{1}{2}\lambda} a$  vel  $\frac{\lambda}{M-\frac{1}{2}\lambda} e$  quamproxime.

### PROPOSITIO III.

*Systematis cuiusvis Logometrici constructionem exponere per Canonem Logarithmorum.*

*Cas.* 1. **S**i detur, è Systemate proposito, mensura rationis alicujus determinatæ: rationis cuiusvis oblatæ mensura, erit ad mensuram illam datam determinatæ rationis, ut oblatæ rationis Logarithmus, ad Logarithmum rationis ejusdem determinatæ.

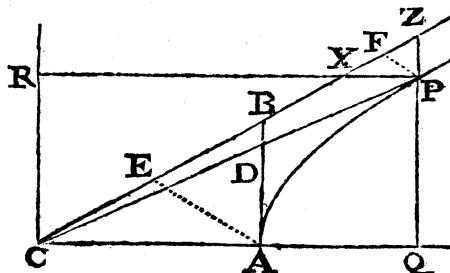
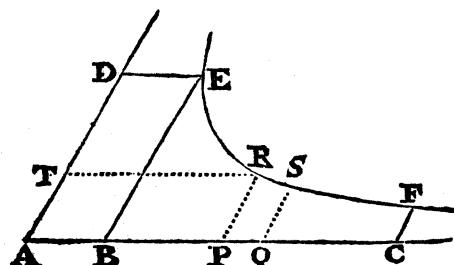
*Cas.* 2. Si non detur, è Systemate proposito, mensura rationis alicujus determinatæ: inveniendus erit Modulus propositi Systematis, per Corollarium secundum Propositionis primæ. Et mensura cuiusvis oblatæ rationis, erit ad Modulum inventum, ut oblatæ rationis Logarithmus, ad Canonis Modulum.

Casus hujus ultimi habentur Exempla in sequentibus.

### PROPOSITIO IV.

*Spatium quodvis Hyperbolicum quadrare per Canonem Logarithmorum.*

**S**IT Hyperbola quævis  $ERSF$  centro  $A$ , Asymptoris  $ARC$ ,  $AD$  descripta; & quæratur area  $BEFC$  quam claudunt rectæ  $BE$ ,  $CF$  ad Asymptoton  $AD$  parallelæ. Compleatur parallelogramnum  $ABED$ , & ad hunc Modulum inveniatur (per Propositionem



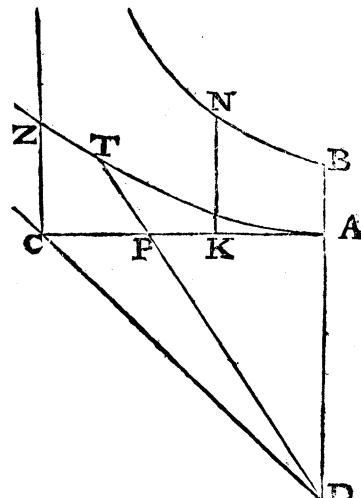
sive subduplicatae rationis inter  $QZ + QP$  &  $QZ - QP$ , sive subduplicatae rationis inter  $AB + AD$  &  $AB - AD$ ; vel erit mensura rationis inter  $RP + RX$  &  $CA$ , vel rationis inter  $CA$  &  $RP - RX$ , vel subduplicatae rationis inter  $RP + RX$  &  $RP - RX$ . Nam si ducantur rectæ  $AE$ ,  $PF$  quæ secant Asymptoton  $CB$  in  $E$  &  $F$ , alterique Asymptoto parallelae sint: æquales erunt hæ omnes rationes rationi quam habet  $AE$  ad  $PF$ , vel  $CF$  ad  $CE$ ; erit & sector  $CAP$  area  $EAPF$  æqualis; similiterque triangulum  $ABC$  duplicato triangulo  $AEC$ , sive parallelogrammo Asymptotis & Hyperbolæ inscripto æquabitur. Quare patet propositum ex supra demonstratis.

Data vero per modum priorem area  $BEFC$ , vel per modum posteriorem area  $CAP$ ; dabitur alia quævis area Hyperbolica ad arcum  $EF$ , vel ad arcum  $AP$  terminata: quippe quæ semper est areae modo inventæ & areae alicujus rectilineæ vel summa vel differentia. Q. E. I.

### *Scholium.*

Hinc facilem habent solutionem Problemata omnia, quæcumque pendent ab Hyperbolæ quadratura. Exemplum satis luculentum præbebit descensus gravium in Mediis, quorum resistentia est in duplicitate ratione velocitatis corporis moti. Sit  $V$  velocitas maxima quam corpus in hujusmodi Medio, infinite descendendo, potest acquirere;  $T$  dimidium temporis quo corpus idem in eodem Medio, vi sola ponderis sui relativi, absque resistentia cadendo velocitatem illam acquireret;  $S$  spatium hocce casu descriptum;  $R$  pondus relativum corporis in Medio resistente: & quæratur spatium  $s$  quod corpus descendens, tempore quovis  $t$ , describet in Medio resistente; & resistentia  $r$  quam patitur in fine illius temporis; & velocitas  $v$  ex isto descensu acquisita.

Centro  $D$ , vertice  $A$  describatur Hyperbola æquilatera  $AT'$ , cujus una Asymptotorum est  $DC$  & ad verticem tangens  $AC$  semiaxi  $AD$  æqualis. Capiatur area  $DAT$  ad dimidium trianguli  $DAC$  ut  $\tau$  ad  $T$ , scetque  $DT$  tangentem  $AC$  in  $P$ :



& erit  $v$  ad V ut  $AP$  ad  $AC$ . Sit  $AK$  ipsis  $AC$ ,  $AP$  tertia proportionalis: & erit  $r$  ad R ut  $AK$  ad  $AC$ . Ad tangentem  $AC$  erigantur normales  $CZ$ ,  $KN$ ,  $AB$ ; centroque  $C$  & Asymptotis  $CA$ ,  $CZ$  describatur Hyperbola quævis  $BN$ : & erit  $s$  ad S ut area  $ABNK$  ad rectangulum  $CKN$ . Patent hæc omnia per Propositiones octavam & nonam Libri secundi Philosophiæ Newtonianæ.

Est itaque  $t$  ad T ut area Hyperbolica  $DAT$  ad dimidium trianguli  $DAC$ , hoc est, ut dimidiata mensura rationis inter  $AC + AP$  &  $AC - AP$  ad illius mensuræ dimidiatum Modulum. Ergo si recta quævis  $EF$  producatur ad  $f$ , ita ut  $t$  sit mensura rationis inter  $Ef$  &  $EF$  ad Modulum T, & biseetur  $Ff$  in  $G$ : erit  $GF$  ad  $GE$  ut  $AP$  ad  $AC$ , hoc est, ut  $v$  ad V. Sumantur  $GE$ ,  $GF$ ,  $GH$  continue proportionales: & erit  $GH$

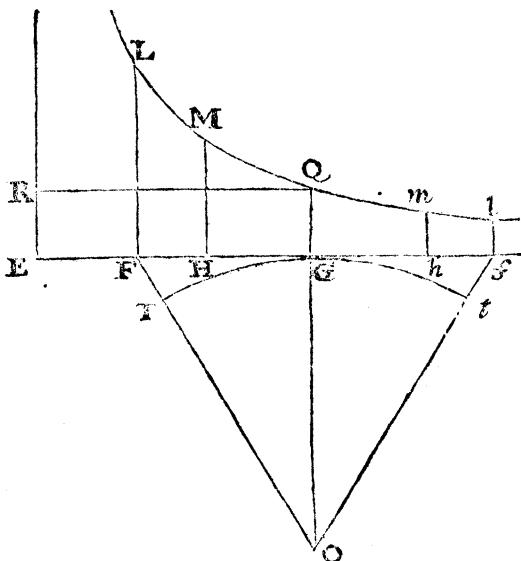
ad  $GE$  ut  $AK$  ad  $\overline{AC}$ , hoc est, ut  $r$  ad R. Erit insuper  $EG$

ad  $EH$  ut  $CA$  ad  $CK$ ; unde cum sit  $s$  ad S ut area  $ABNK$  ad rectangulum  $CKN$ , hoc est, ut mensura rationis inter  $CA$  &  $CK$  vel inter  $EG$  &  $EH$  ad mensuræ Modulum: erit  $s$  mensura rationis inter  $EG$  &  $EH$  ad Modulum S, atque inde dabitur.

Ex hisce porro facilime se prodit, per unicam quamvis Hyperbolam, constructio non inconcina; quam & adscribere visum est ob dignitatem Problematis. In recta quavis  $GE$  sumatur utcunque punctum  $F$  inter  $E$  &  $G$ , & ab altera parte capiatur  $Gf$  ipsi  $GF$  æqualis, & sint  $GE$ ,  $GF$ ,  $GH$  continue proportionales. Deinde per puncta  $E$ ,  $F$ ,  $H$ ,  $G$ ,  $f$  ducantur sibi invicem parallelae rectæ  $ER$ ,  $FL$ ,  $HM$ ,  $GQ$ ,  $fl$ , quas fecet Hyperbola quævis  $LMQl$  centro  $E$ , Asymptotis  $ER$ ,  $EG$  descripta, & compleatur parallelogrammum  $EGQR$ . Jam si sit  $t$  ad T ut area Hyperbolica  $LFfl$  ad parallelogrammum  $EQ$ : erit  $s$  ad S ut area  $MHGQ$  ad  $EQ$ ;  $v$  ad V ut  $GF$  ad  $GE$ ;  $r$  ad R ut  $GH$  ad  $GE$ .

Libet & casum alterum adjicere ubi corpus ascendit; ne forte analogia illa, quæ inter utrumque servari debet, in allata constructione quodammodo perire videatur. Ergo eadem atque prius denotantibus V, R, T, S, ponantur  $v$  &  $r$  pro velocitate & resistentia sub ascensu initio,  $s$  pro spatio quod corpus ascendendo describere possit antequam tota velocitas amittatur,  $t$  pro tempore hujus ascensus. Ad  $EG$  erigatur perpendicularis  $GO$  ipsi  $EG$  æqualis, & sumendo puncta  $F$ ,  $f$ , ad easdem distantias hinc inde à punto  $G$ ,

jungantur  $OF$ ,  $Og$ , quibus occurrat in  $T$  &  $t$  circuli arcus  $TG$ : centro  $O$  descriptus, & sint  $Gh$ ,  $Gf$ ,  $GE$  continue proportionales, & ducatur ipsi  $ER$  parallela  $bm$  Hyperbolæ occurrentis in  $m$ . De-



inde si  $r$  sit mensura anguli  $FOf$  ad Modulum  $T$ , hoc est, si  $r$  sit ad  $T$  ut arcus  $TGt$  ad radium  $OG$ : erit  $s$  mensura rationis inter  $Eh$  &  $EG$  ad Modulum  $S$ , vel erit  $s$  ad  $S$  ut area Hyperbolica  $mbGQ$  ad  $EQ$ ; &  $v$  erit ad  $V$  ut  $Gf$  ad  $GE$ ; atque  $r$  ad  $R$  ut  $Gh$  ad  $GE$ .

### PROPOSITIO V.

*Logisticam describere per Canonem Logarithmorum.*

**S**I ad Logisticæ  $BQDG$  Asymptoton  $APCF$  ordinatim applicentur binæ quævis rectæ  $AB$ ,  $FG$  intercludentes Asymptoti portionem quamvis  $AF$ : erit illa portio mensura rationis quam ad invicem habent ordinatæ; hæc utique est natura Curvæ notissima. Integrum ergo & perfectum Systema Logometricum per hanc Linæ exhibetur: id quod etiam de Hyperbola dici potest per Propositionem præcedentem, de Spirali Äquiangula per subsequentem;

nam

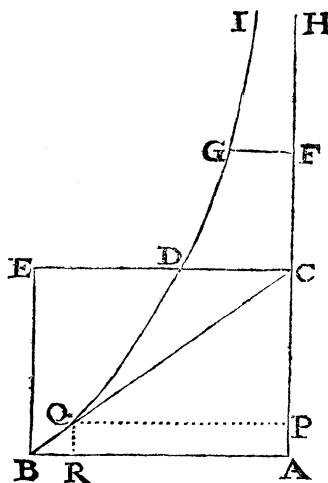
nam omitto complures alias Figuras, quæ & ipsæ dudum sunt in Geometriam receptæ. Itaque si detur Asymptoti positio & simul duo puncta per quæ Curva transire debet, dabuntur puncta reliqua per casum priorem Propositionis tertiaræ. Quod si data positione Asymptoti, detur insuper Systematis Modulus atque unicum punctum per quod ducenda erit Curva; invenientur puncta reliqua per Casum posteriorem Propositionis ejusdem. Iste vero Modulus quo pacto definiendus sit, & qualem habeat magnitudinem, jam oportet exponere.

Ducatur recta  $BC$  quæ Curvam tangat in  $B$  & Asymptoton fecet in  $C$ . Dico primo, magnitudinem subtangentis  $AC$  eandem permanere ubicunque sumatur punctum  $B$ . Intelligatur enim Ordinata  $PQ$  vicinissima Ordinatæ  $ARB$ , recta vero  $QR$  parallela Asymptoto  $AC$ , ac detur Ordinatarum intervallum illud quam minimum  $AP$ . Ob datam igitur lineolam  $AP$ , dabitur ratio quam habet  $AB$  ad  $PQ$ , & divisi ratio quam habet  $AB$  ad  $RB$ , atque adeo (propter similia triangula  $BAC, BRQ$ ) ratio quam habet  $AC$  ad  $RQ$  five  $AP$ , atque inde magnitudo ipsius  $AC$ .

Dico secundo, determinatam hanc & immutabilem subtangentem  $AC$ , esse Modulum ad quem exigendæ sunt mensuræ illæ interceptæ  $AF$ . Patet hoc per Corollarium secundum Propositionis primæ: nam dum termini  $AB$  &  $PQ$  ad æqualitatem proxime accedunt, erit  $AC$  ad  $AP$ , quæ metitur rationem inter  $AB$  &  $PQ$ , ut terminus  $AB$  ad terminorum differentiam  $BR$ . Unde data subtangente, facilis est descriptio Curvæ & solutio Problematum omnium quæ exhibent pendent.

Si Curva jam descripta habeatur, subtangentis magnitudo sic determinabitur. Producatur Ordinata quævis  $CD$  ad  $E$ , ita ut  $CE$  ad  $CD$  rationem habeat Modularē, per Corollarium sextum Propositionis primæ definitam; & recta  $EB$  quæ à punto  $E$  parallela ducatur Asymptoto, quæque Curvæ occurrit in punto  $B$ , æqualis erit subtangenti quæsitæ.

*Corol.*



*Corol. 1.* Area  $ABIH$ , quæ inter Curvam  $BDI$  & Asymptotam ejus  $ACH$  infinite versus  $HI$  extenditur, & ad alteram partem ab Ordinata  $AB$  terminatur, æqualis est parallelogrammo  $ABEC$  ab Ordinata eadem  $AB$  & subtangente  $AC$  comprehenso. Componuntur enim area & parallelogrammum ex elementis quæ sunt ut  $AP \times AB$  &  $AC \times RB$ , quæque adeo æquantur propter analogiam inter  $AP$  &  $RB$ ,  $AC$  &  $AB$ .

*Corol. 2.* Atque hinc, ob datam subtangentis magnitudinem, area illa indefinita erit ut Ordinata ad quam terminatur.

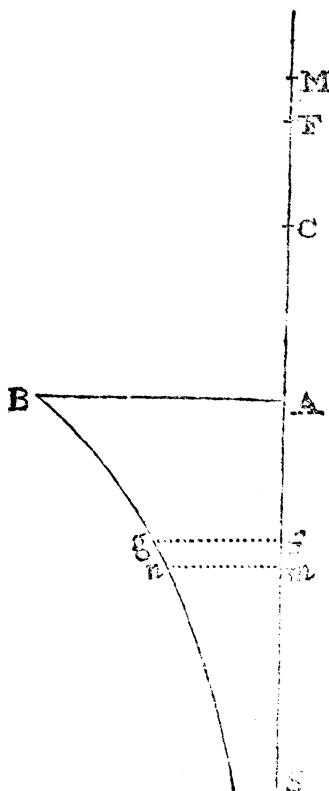
### Scholium.

Hujus Propositionis usus per Exemplum declarabitur. Proponatur ad quilibet altitudinem à superficie telluris, invenire densitatem Atmosphæræ. Sit  $AB$  telluris superficies, & abinde sursum producatur perpendicularis  $AH$ , atque ad hujus puncta singula ductæ concipientur Ordinatæ  $FG$ , quæ sint ut Aeris densitates in locis  $F$ ; & Ordinatarum termini omnes  $G$  in Linea Logistica  $B D G I$  siti erunt. Patet hoc per Corollarium secundum hujus Propositionis. Nam area indefinita  $FGIH$  est ut quantitas seu pondus Atmosphæræ supra locum  $F$ , & pondus illud est vis quæ comprimit Aerem in hoc loco, isthæc vero vis (uti docet Experientia multiplex) est ut Aeris compressi densitas  $FG$ .

Itaque si quotlibet altitudines sumantur in Arithmetica progressionē: densitates Aeris in his altitudinibus erunt in progressionē Geometrica; & differentia binarum quarumvis altitudinum, erit mensura rationis quæ est inter densitates Aeris in ipsis altitudinibus.

Cessante vi gravitatis, ita jam per vim aliquam extraneam intellegatur Aeris facta compressio, ut eandem habeat ubique densitatem quam ad terræ superficiem; & quantitas ejus, quæ modo erat exposita per aream indefinitam  $HABI$ , nunc per æquale rectangleum  $ABEC$  exhibebitur. Atmosphæræ hujus homogeneæ altitudo  $AC$ , est ad altitudinem Hydrargyri in tubo *Torrileii*, ut gravitas Hydrargyri ad gravitatem Aeris; atque inde datur. Huic autem datæ altitudini æquatur (per Corol. 1.) subtangens Curvæ  $B D G I$ , atque adeo Modulus Systematis mensurarum omnia  $AF$ . Est ergo Logarithmus rationis inter densitates Aeris in binis quibusvis altitudinibus, ad Modulum Canonis, ut altitudinem earundem differentia, ad Atmosphæræ prædictæ homogeneæ altitudinem illam datam  $AC$ .

Hæc ita se habent ex Hypothesi, quod vis gravitatis eadem sit ad omnes altitudines. Ceterum ex Philosophia Newtoniana constat eam diminui, in recessu à centro telluris, in duplicata ratione distantiae: conclusio itaque paulo aliter se habebit. Sit  $S$  centrum telluris, &  $AB$  superficies ejusdem; sumatur ipsis  $SF$ ,  $SA$  tertia proportionalis  $Sf$ , erigatur ordinata  $fg$  quæ sit ut Aeris densitas in  $F$ : & Curva  $Bgn$  quam punctum  $g$  perpetuo tangit, erit eadem atque prius Logistica, sed inverso situ. Augeatur enim altitudo  $AF$  particula quam minima  $FM$ , capiatur  $Sm$  ad  $SA$  ut  $SA$  ad  $SM$ , ducatur Ordinata  $mn$  quæ sit ut Aeris densitas in  $M$ ; & erit  $Sm$  ad  $Sf$  ut  $SF$  ad  $SM$ , & divisim  $fm$  ad  $FM$  ut  $Sf$  ad  $SM$ , sive ut  $Sf$  ad  $SF$ , hoc est, ut  $SAq$  ad  $SFq$ . Unde  $fm$  est ut  $SFq$  inverse &  $FM$  directe, id est, ut gravitatio & moles Aeris inter  $F$  &  $M$  conjunctim; adeoque  $fm \times fg$  sive area  $fgnm$  est ut gravitatio, moles & densitas ejusdem Aeris conjunctim, hoc est, ut pressio illius in Aerem inferiorem: & summa similium omnium arearum infra  $fg$  est ut summa pressionum omnium supra  $F$ , id est, ut Aeris in  $F$  densitas  $fg$ : & summarum differentia  $fgnm$  ut densitatum differentia  $fg - mn$ . Detur lineola  $fm$ ; & erit  $fg$  ut area  $fgnm$ , adeoque ut  $fg - mn$ , atque inde (componendo) ut  $mn$ . Ergo data lineola  $fm$  erit mensura datæ illius rationis quæ est inter  $fg$  &  $mn$ : atque hinc patet Curvam  $Bgn$  esse Logisticam. Sed & eandem esse cum supra descripta Logistica, facile abinde colligitur, quod ordinata basi  $AB$  vicinissimæ & ad æqualia intervalla quam minima dispositæ, respective sint æquales in utraque Curva; ac proinde eadem curvatura, eadem inclinatio tangentis ad punctum  $B$ , eademque subtangentis magnitudo.



Ergo

Ergo si distantiae  $SF$  à centro telluris, capiantur in Musica progressionem; harum reciprocae, nempe distantiae  $Sf$ , erunt in progressionem Arithmetica; & Aeris densitates  $fg$  erunt in progressionem Geometrica.

Ad inveniendam itaque densitatem in loco quovis  $F$ , minuenda est altitudo  $AF$  in ratione distantiae  $SF$  ad telluris semidiametrum  $SA$ : & Logarithmus rationis inter densitates Aeris in  $A$  &  $F$ , erit ad Modulum Canonis, ut altitudo illa diminuta  $Af$ , ad Atmosphæræ homogeneæ altitudinem  $AC$ .

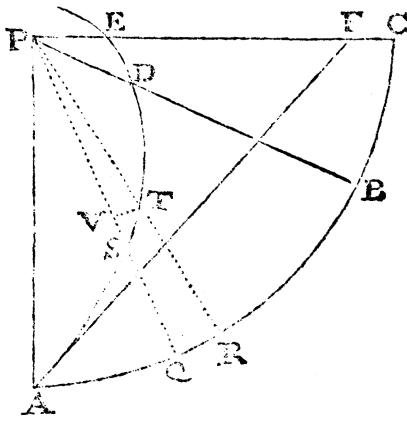
Quæ supra demonstrata sunt, accurate obtinebunt, si modo Atmosphæra ex Aere pariter Elastico tota constet: rationes igitur allatæ paululum conturbabunt admitti vapores atque exhalationes, quibus etiam accedit Caloris Frigorisque diversa temperies ad altitudines diversas.

### PROPOSITIO VI.

#### *Logarithmorum Canonem ad Spiralem Äquiangulam accommodare.*

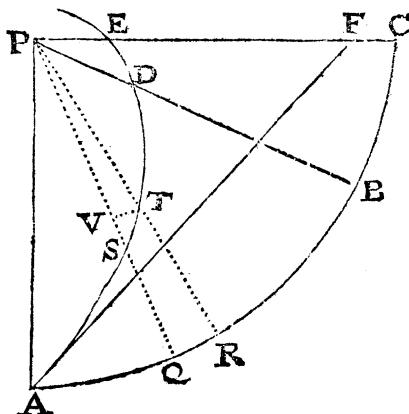
**A** Äquangula Spiralis appellatur Linea illa curva  $ADE$ , quæ polo  $P$  descripta, in eodem dato angulo secant excententes à polo radios  $PA, PD, PE, \&c.$

Si centro  $P$  & intervallo quovis  $PA$  describatur circulus  $ABC$ , qui radiis  $PA, PD, PE$  occurrat in  $A, B, C$ : Dico interceptum arcum  $BC$  mensuram fore rationis quam habet  $PD$  ad  $PE$ , & interceptum arcum  $AB$  mensuram rationis quam habet  $PA$  ad  $PD$ . Dividatur enim arcus  $AB$  in particulas quam minimas & æquales  $QR$ , & jungantur  $PQ, PR$  secantes Spiralē ad  $S$  &  $T$  in angulis datis  $PST, PTS$ : & ob datam particulam  $QR$ , dabitur angulus  $QPR$ , atque adeo species Figuræ  $SPT$ , & ratio laterum  $PS, PT$ . Data ergo particula  $QR$  mensura erit rationis datæ quam habet



habet  $PS$  ad  $PT$ ; & summa particularum, nempe arcus  $AB$ , mensura erit summæ similis rationum, hoc est, rationis quam habet  $PA$  ad  $PD$ . Et eodem argumento, erit arcus  $BC$  mensura rationis quam habet  $PD$  ad  $PE$ .

Ducatur  $AF$  Spiralem tangens ad Circuli & Spiralis intersectionem  $A$ , huic vero in  $E$  occurrat recta  $PC$  quæ ad radium  $PA$  normalis erigitur: & subtangens  $PF$  erit mensuratum modulūs, per Corol. 2. Prop. 1. Nam si in recta  $PS$  sumatur  $PV$  ipsi  $PT$  æqualis, & jungantur puncta  $V, T$ ; similia erunt triangula  $PAF, VST$ . Unde  $PF$  est ad  $VT$  ut  $PA$  ad  $VS$ , sed &  $VT$  est ad  $QR$  ut  $PT$  ad  $PA$ : ergo ex æquo perturbate,  $PF$  est ad  $QR$  quæ metitur rationem inter  $PS$  ad  $PT$ , ut terminus  $PT$  ad terminorum differentiam  $VS$ .

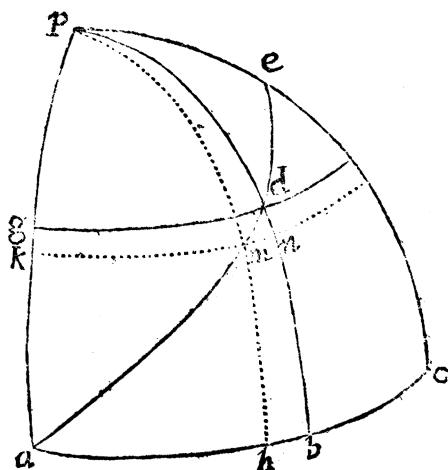


### Scholium.

Spiralem æquiangulam, ad Meridianæ Nauticæ divisionem demonstrandam, feliciter adhibuit Geometra clarissimus *Edmundus Halleus*. Sit acp pars octava Sphæræ terrestris, p Polus, ac quadrans Äquatoris, ap quadrans Meridiani; & quæratur magnitudo rectæ, quæ propositum quilibet hujus arcum designet in Planisphærio. Per Äquatoris & Meridiani intersectionem a, ducta intelligatur linea Helicoïdes ade quæ fecet omnes Meridianos ad angulum semirectum, huic occurrat in d parallelus Äquatori circulus gd, per idem punctum d agatur Meridianus pdb; & longitudo intercepti arcus Äquatoris ab, erit magnitudo Nautica quæsita arcus ag. Resolvatur enim arcus ag in particulas innumeratas quam minimas gk, ducatur parallelus kmn, secans Meridianum pdb in n, Lineam ade in m; & actus Meridianus pmb abscindet Äquatoris particulam bb, quæ erit ad mn, sive huic (ob angulum semirectum mdn) æqualem dn vel gk, ut peripheria Äquatoris ad peripheriam paralleli kmn. Est ergo particula bb magnitudo Nautica particula gk, & summa particularum omnium bb, nempe longitudo arcus ab, magnitudo Nautica

ad subtangente  $PF$  vel huic jam æqualem Sphæræ radium  $PC$ , ut Logarithmus rationis inter  $PA$  &  $PD$ , hoc est, inter tangentes di-midiatorum arcuum  $pa$  &  $pd$ , vel  $pa$  &  $pg$ , ad Modulum Ca-nonis.

Hinc quoniam longitudine Radii est ad longitudinem arcus minutus unius primi, ut  $3437.746770784939$  &c ad 1, & reciprocus Moduli Canonis est  $2,302585092994$  &c, atque hi numeri in se multiplicati efficiunt  $7915.704467897819$  &c: si magnitudo illa Nautica  $AB$  in minutis primis exhibenda sit, uti mos exigit; subducta tangente artificiali dimidiari arcus  $pg$  à tangente artificiali dimidiati arcus  $pa$ , multiplicetur residuum per numerum  $7915.704467897819$  &c, et factus dabit partes Meridionales desideratas. Perinde vero se habebit conclusio, sive in Aequatore, sive extra hunc alibi ad utramvis partem locetur punctum  $a$ .



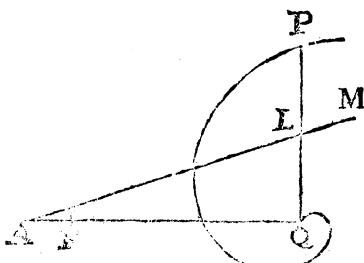
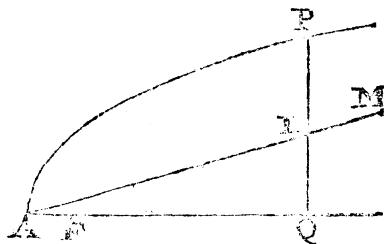
## SCHOLIUM GENERALE.

**I**N eum potissimum finem præcedentia conscripsi, ut allatis aliquot Exemplis ostenderem, qua commodissima ratione Logarithmorum usus in Geometriam recipi, & ad resolutionem Problematum difficultiorum adhiberi possit. Vixum est hoc loco nonnullas adjicere porro constructiones, eodem consilio effectas, quæ mihi ista tractanti subinde fere obviam non invitæ dederunt: ut ita, ex ubiore specimine, de præstantia Methodi hujus Logometricæ judicium feratur.

Parabolæ *Apolloniana*  $AP$  sit  $A$  vertex,  $F$  focus,  $AQ$  axis,  $PQ$  ordinatim applicata ad axem. Ducatur  $AL$  quæ bifariam fecet  $PQ$  in  $L$ , & productæ adjiciatur  $LM$  quæ sit mensura rationis inter  $LA + AQ$  &  $QL$  ad Modulum  $AF$ : & recta  $AM$  æqualis erit arcui Parabolico  $AP$ .

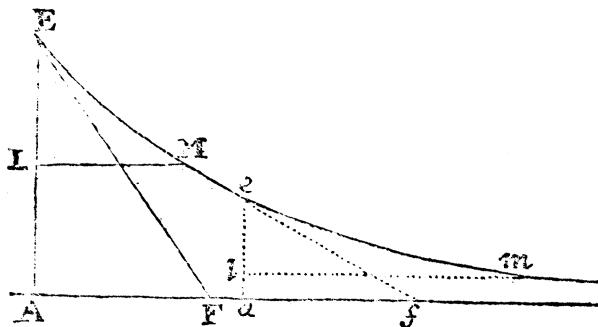
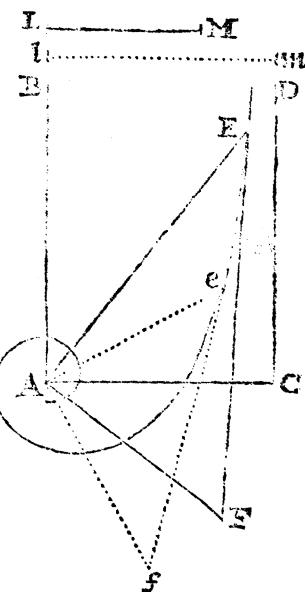
Spiralis *Archimedea*  $PQ$  similem habet extensionem in rectam. Sit  $Q$  polus ejus,  $QP$  radius à polo ductus ad Curvæ quodlibet punctum  $P$ , & ad eum radium normalis  $QA$ . Ducatur  $LA$  parallela tangentи Spiralem in  $P$ , quæ radium  $PQ$  bifariam fecet in  $L$ ; & ponendo  $AF$  ad  $QL$  ut  $QL$  ad  $QA$ , ipsi  $AL$  adjiciatur  $LM$  quæ sit mensura rationis inter  $LA + AQ$  &  $QL$  ad Modulum  $AF$ : & recta  $AM$  æquabitur Spiralis arcui  $PQ$ .

Spiralis Reciproca  $AeE$  sit  $A$  polus,  $AB$  radius primus & infinitus,  $CD$  asymptotos radio primo parallela ad distantiam  $AC$ ; & invenienda proponatur hujuscce Curvæ longitudo. Inter Spiralem illam vulgarem *Archimedis* atque hanc, quam Reciprocam appello, isthæc intercedit differentia, quod cum illius radii sint ut anguli quos faciunt cum radio suo primo, hujus radii è contrario sunt



sunt reciproce ut iidem anguli: eandem utique proportionem habet radius  $AE$  ad radium  $Ae$ : quam habet angulus  $eAB$  ad angulum  $EAB$ . Unde facile colligitur, si ad puncta  $E$  &  $e$  ducentur tangentes  $EF$ ,  $ef$ , & ad radios  $AE$ ,  $Ae$  erigantur normales  $AF$ ,  $Af$ , fore normales istas sibi invicem & Asymptoti intervallo  $AC$  æquales. Invenietur autem longitudo cuiusvis arcus  $Ee$ , ponendo  $LM$  mensuram rationis inter  $AE$  &  $EF - AF$  ad Modulum  $AE$ , & similiter  $lm$  mensuram rationis inter  $Ae$  &  $ef - Af$  ad æqualem Modulum  $Af$ . Nam si tangentium differentiæ  $EF - ef$  adjiciatur mensurarum differentia  $lm - LM$ , aggregatum æquabitur arcui  $Ee$ .

Linea illa Logistica, cujus aliquas exposuimus affectiones in Propositione quinta, non absimilem habet longitudinis suæ determinationem; quam & hoc loco apponam in eorum gratiam qui hujus-



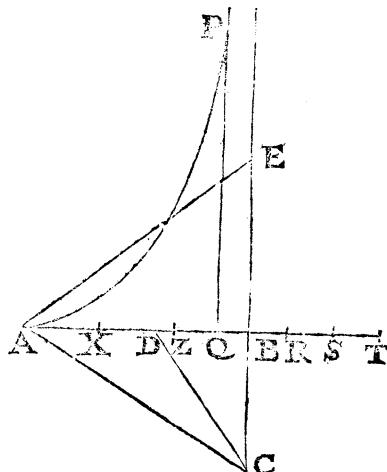
modi contemplationibus delectantur. Oblata sit igitur Logistica  $EMm$ , cujus Asymptotos  $AFaf$ : & quæratur longitudo cuiusvis arcus  $Ee$ . Demissis in Asymptoton perpendiculis  $ELA$ ,  $ela$ , &

& ductis tangentibus  $EF$ ,  $ef$ , capiatur  $AL$  æqualis excessui quo tangens  $EF$  superat subtangentem  $AF$ , & similiter  $al$  æqualis excessui quo tangens  $ef$  superat subtangentem  $af$ : & actis  $LM$ ,  $lm$  Asymptoto parallelis, si tangentium differentiæ  $EF - ef$  adjiciatur parallelarum differentia  $lm - LM$ , aggregatum æquabitur ar- cui  $Ee$ .

Accedo ad Cissoideam *Dioclam*. Sit  $A$  vertex ejus.  $AB$  dia- meter Circuli genitoris,  $BC$  Asymptotos,  $PQ$  perpendicularis in diametrum demissa, Cissoidi in  $P$  & diametro in  $Q$  occurrens. Agatur  $AC$  quæ fecet Asymptoton in  $C$  ac faciat angulum  $BAC$  qui sit recti pars tertia, sumptaque inter  $BQ$  &  $BA$  media pro- portionali  $BD$  jungatur  $CD$ ; de- nique per medium perpendicularum  $PQ$  ducatur  $AE$  recta, quæ oc- currat Asymptoto in  $E$ : & Cis- soidis arcus  $AP$  æquabitur du- plicato excessui rectæ  $AE$  supra diametrum  $AB$ , & simul tri- plicatae mensuræ rationis inter  $BA + AC$  &  $BD + DC$  ad Mo- dulum  $BC$ .

Si Cissoidis area  $APQ$  con- vertatur circum axem  $AQ$ , ge- nerabitur solidum cuius dimensio pendet à Logometria, & sic con- struitur. Sint  $AQ$ ,  $AB$ ,  $AR$ ,  $AS$ ,  $AT$  continue proportionales; deinde ad Modulum  $TS$  capiatur  $QX$  mensura rationis inter  $AB$  &  $BQ$ , & retro ponatur  $XZ$  æqualis ipsi  $SR$  una cum dimidio ipsius  $RB$  ac triente simul ipsius  $BQ$ : & solidum Cissoideale axem habens  $AQ$  basisque semidiámetrum  $PQ$ , æquabitur Cylindro cuius eadem est basis & cujus altitudo est  $QZ$ .

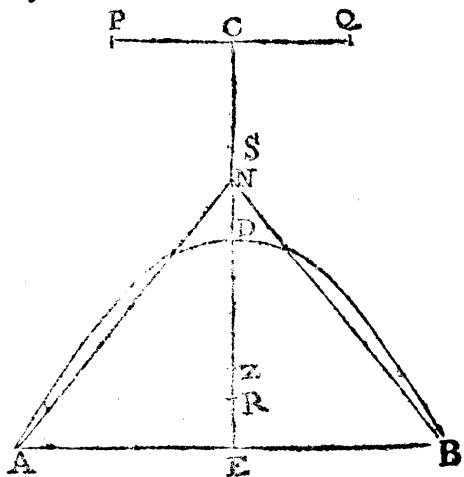
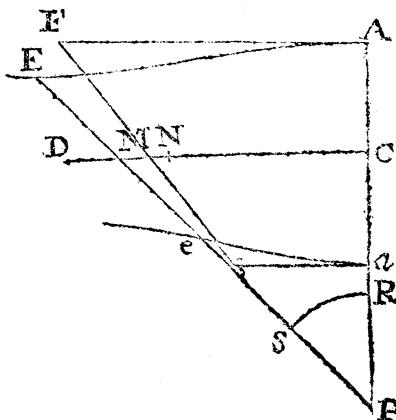
Adjungam solidum ex Conchoide *Nicomedis* genitum. Sint  $AE$ ,  $ae$  Curvæ conjugatæ, polo  $P$ , regula  $CD$ , intervallo  $CA$  vel  $Ca$ , axe  $PaCA$  ad regulam normali, verticibusque  $A$  &  $a$  descriptæ. Per polum  $P$  ducatur ad libitum recta  $PeDE$ , regulæ occurrentes in  $D$ , Lineæ vero in  $E$  &  $e$ : & ex natura Conchoidis, erunt seg- menta  $DE$ ,  $De$  intervallo  $CA$  vel  $Ca$  æqualia. Eodem intervallo centroque  $P$  describatur circuli arcus  $RS$  secans axem  $PC$  in  $R$  & rectam



rectam  $PD$  in  $S$ : & semisumma solidorum Conchoidalium quæ generantur ex conversione Figurarum  $AEDC$ ,  $\alpha e DC$  circum axem  $AaP$ , erit ad sectorem Sphæræ genitum ex circuli sectore  $PRS$  circum axem eundem converso, ut  $3PC \times PD + PRq$  ad  $PRq$ . Eorundem vero semidifferentia Cylindro æquatur, cujus basis est circulus diametro  $Aa$  descriptus, & cujus altitudo est mensura duplicata rationis inter  $PD$  &  $PC$  ad Modulum  $PC$ .

Area vero Figuræ totius  $AEEe\alpha$  æquatur rectangulo cuius basis est  $Aa$ , & cuius altitudo  $CM$  est mensura rationis inter  $PD + DC$  &  $PC$  ad Modulum  $PC$ . Quod si desideretur quadratura partium  $AEDC$ ,  $\alpha e DC$ ; ductis ad axem normalibus  $AF$ ,  $af$ , in regula  $CD$  sumenda est  $CN$  quæ sit anguli  $CPD$  mensura ad eundem Modulum  $PC$ : & acta per punctum  $M$  recta  $FMf$  quæ parallelæ sit rectæ jungenti puncta  $P$ ,  $N$ , quæque occurrat normalibus in  $F$  &  $f$ ; erit area  $AEDC$  æqualis Trapezio  $AFMC$ , & area  $\alpha e DC$  æqualis Trapezio  $afMC$ .

Hyperbolæ quadraturam in superioribus expositam dedi, eo modo, qui mihi vi-sus est ad propofitum quam maxime accommodatus. Libet aliam constructionem hoc loco apponere, & simul ad jicere gravitatis centrum. Oblata sit portio interior  $ADB$ , interclusa curvæ  $ADB$  & rectæ cuvis  $AB$  ad diametrum  $PQ$  parallelæ. A Figuræ centro  $C$  producatur diameter  $CDE$ , quæ basin  $AB$  bifariam fecet in  $E$ ; deinde si in diametro



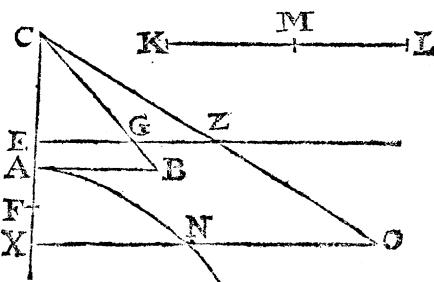
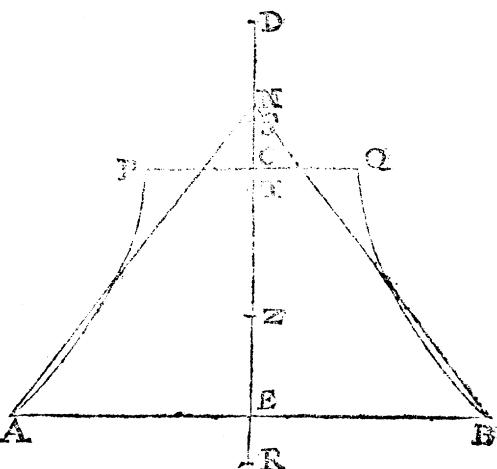
producta sumantur  $CR$  ad  $CD$ , &  $CD$  ad  $CS$ , ut basis  $AB$  ad diametrum  $PQ$ , & ad Modulum  $CS$  fiat  $CN$  mensura rationis quam habet  $CD$  ad  $ER$ : triangulum rectilineum  $ANB$  æquabitur area curvilineæ  $ADB$ .

Hujus autem areae centrum gravitatis  $Z$  invenietur, capiendo  $CZ$  ad  $CR$  ut  $2CR$  ad  $3EN$ .

Sit nunc oblata portio exterior  $APQB$ , interclusa curvis oppositis  $AP$ ,  $BQ$ , diametro  $PQ$ , & rectæ cuivis  $AB$  ad diametrum illam parallela. Esto  $CD$  conjugatae semidiametri longitudine extra portionem oblatam  $APQB$  posita, quæ producta in contrariam partem centri  $C$  bifariam fecet basim  $AB$  in  $E$ . Deinde in diametro producta si sumantur  $CR$  ad  $CD$ , &  $CD$  ad  $CS$ , &  $CS$  ad  $CT$ , ut basis  $AB$  ad diametrum  $PQ$ , ponantur vero  $CR$  &  $CT$  ad eandem centri partem cum basi  $AB$ ; & ad Modulum  $CS$ , in contrariam centri partem, sumatur  $CN$  mensura rationis quam habet  $CD$  ad  $ER$ : triangulum rectilineum  $ANB$  æquabitur area curvilineæ  $APQB$ .

Hujus autem areae centrum gravitatis  $Z$  invenietur, capiendo  $CZ$  ad  $CR$  ut  $2TR$  ad  $3EN$ .

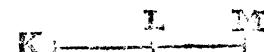
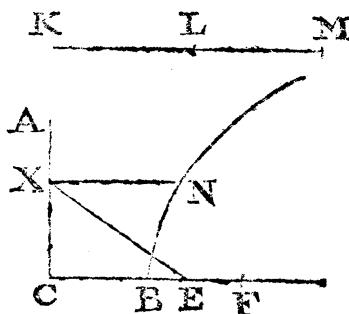
Pergo ad superficies ab Hyperbola circum axes suos convoluta genitas. Sit  $AN$  Hyperbola descripta vertice  $A$ , centro  $C$ , Asymptoto  $CB$ , foco  $F$ , semiaxe principali  $AC$ , semiaxe conjugato  $AB$  normali ad  $AC$ ; & ad axis  $AC$  punctum quodvis  $X$  sit  $XN$  ordinatim applicata, quæ Hyperbolæ occurrat ad  $N$ .



In axe  $CA$  capiatur  $CE$  ad  $CA$  ut  $CA$  ad  $CF$ ; & ad eundem axem erecta perpendiculari  $EZ$ , quæ Asymptoto occurrat in  $G$ , angulo  $CEZ$  inscribatur æqualis ipsi  $CX$  recta  $CZ$ , quæ porro producta fecet ordinatim applicatam  $XN$  ad  $O$ . Tum sumatur  $KL$  quæ sit æqualis excessui quo  $XO$  superat  $AB$ , atque  $LM$  quæ sit mensura rationis inter  $CZ + ZE$  &  $CG + GE$  ad Modulum  $CE$ : & superficies genita ex arcus  $AN$  conversione circum axem  $AX$ , erit ad Circulum semidiametro  $AB$  descriptum, ut excessus  $KM$  quo  $KL$  superat  $LM$ , ad semidiametrum illam  $AB$ .

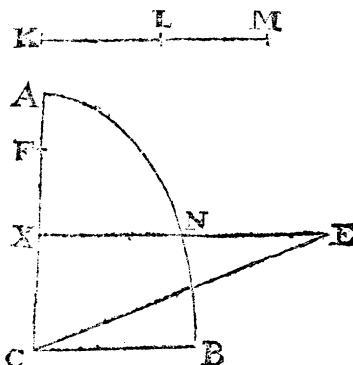
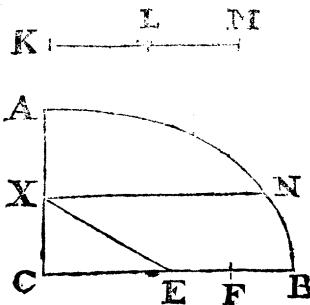
Sit rursus  $BN$  Hyperbola descripta vertice  $B$ , centro  $C$ , foco  $F$ , semiaxe principali  $CB$ , semiaxe conjugato  $CA$  normali ad  $CB$ ; & ad axis  $AC$  punctum quodvis  $X$  sit  $XN$  ordinatim applicata, quæ Hyperbolæ occurrat ad  $N$ . In axe  $CB$  capiatur  $CE$  ad  $CA$  ut  $CA$  ad  $CF$ , & jungatur  $EX$ . Tum sumatur  $KL$  quæ sit ad  $XC$  ut  $XE$  ad  $CE$ , &  $LM$  quæ rationis inter  $EX + XC$  &  $CE$  mensura sit ad Modulum  $CE$ : & superficies genita ex arcus  $BN$  conversione circum axem  $CX$ , erit ad Circulum semidiametro  $CB$  descriptum, ut linearum  $KL$  &  $LM$  aggregatum  $KM$ , ad semidiametrum illam  $CB$ .

His addere licet ab Ellipsi genitas superficies. Sit  $ANB$  Ellipsis descripta centro  $C$ , verticibus  $A$  &  $B$ , foco  $F$ , semiaxe principali  $CB$ , semiaxe conjugato  $CA$ ; & ad axis  $CA$  punctum quodvis  $X$  sit  $XN$  ordinatim applicata, quæ Ellipsi occurrat ad  $N$ . In axe  $CB$  capiatur  $CE$  ad  $CA$  ut  $CA$  ad  $CF$ , & jungatur  $EX$ . Tum sumatur  $KL$  quæ sit ad  $XC$  ut  $XE$  ad  $CE$ , &  $LM$  quæ rationis inter  $EX + XC$  &  $CE$  mensura sit ad Modulum  $CE$ : & superficies genita ex arcus  $BN$



conversione circum axem  $CX$ , erit ad Circulum semidiametro  $CB$  descriptum, ut linearum  $KL$  &  $LM$  aggregatum  $KM$ , ad semidiametrum illam  $CB$ . Ut hæc ultima constructio locum habeat, oportet semiaxem  $CA$  circa quem conversio facta est, minorem esse altero semiaaxe  $CB$ ; aliter enim Moduli  $CE$  quantitas  $\frac{CAq}{\sqrt{CBq - CAq}}$  evadet impossibilis, & constructio illa Logometrica (quod in hujusmodi casibus fieri solet) convertet se in Trigonometricam, qualis illa est quæ jam sequitur.

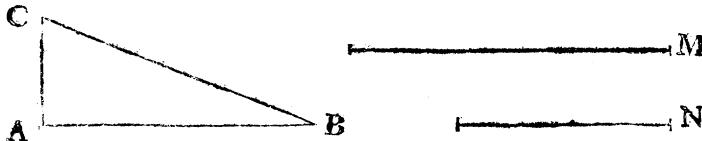
Sit  $ANB$  Ellipsis descripta centro  $C$ , verticibus  $A$  &  $B$ , foco  $F$ , semiaaxe principali  $CA$ , semiaaxe conjugato  $CB$ ; & ad axis  $CA$  punctum quodvis  $X$  sit  $XN$  ordinatim applicata, quæ Ellipsi occurrat ad  $N$ . Angulo  $CXN$  inscribatur recta  $CE$ , quæ sit ad  $CA$  ut  $CA$  ad  $CF$ . Tum sumatur  $KL$  quæ sit ad  $XC$  ut  $XE$  ad  $CE$ , &  $LM$  quæ anguli  $XEC$  mensura sit ad Modulum  $CE$ , hoc est, quæ sit æqualis arcui cuius sinus est  $XC$  ad radium  $CE$ : & superficies genita ex arcus  $BN$  conversione circum axem  $CX$ , erit ad Circulum semidiametro  $CB$  descriptum, ut linearum  $KL$  &  $LM$  aggregatum  $KM$ , ad semidiametrum illam  $CB$ . Posset hujus etiam superficie dimensio per Logometriam designari, sed modo inexplicabili. Nam si quadrantis circuli quilibet arcus, radio  $CE$  descriptus, sinum habeat  $CX$  sinumque complementi ad quadrantem  $XE$ : sumendo radium  $CE$  pro Modulo, arcus erit rationis inter  $EX + XC\sqrt{-1}$  &  $CE$  mensura ducta in  $\sqrt{-1}$ . Verum isthæc aliis, quibus operæ pretium videbitur, diligentius excutienda relinquo. Ceterum ex præcedentibus intelligi potest, quanta sit cognatio inter angulorum atque rationum mensu-



mensuras, quamque levi mutatione in se invicem facillime convertantur pro variis ejusdem Problematis casibus. De Cubicarum & equationalium radicibus dudum ab Analystis observatum est; vel eas exprimi posse per Cardani regulas, atque adeo per duarum medianarum proportionalium inventionem; vel per divisionem arcus circularis in tres aequales partes, si forte fuerint inexplicabiles per memoratas regulas. \* Hoc animadvertisit Cartesius, sed & ante Cartesium idem observavit Franciscus Vieta sub finem Supplementi Geometriæ. Exhinc autem aperte colligitur, qualis sit ordo Naturæ transeuntis ad Anguli trisectionem à trisectione Rationis.

Mirabilem illam Harmoniam ulterius declarare luet, Exemplo desumpto ab eadem Figura circum axes suos convoluta. Sit igitur  $\text{APBQ}$  Ellipsis, axis ejus major  $AB$ , minor  $PQ$ , centrum  $C$ , focus  $F$ . Haec circum axem utrumvis convoluta Solidum generet, cuius particulae constantes ex materia homogenea, vires attractivas habent in duplicata distantiarum ratione decrescentes: & quadraturis qua Solidum illud attrahit corpusculum quodvis, in ejus super-

\* Sublato etenim termino secundo, tres habentur Aequationum casus. Hi vero resolvuntur ope trianguli rectanguli  $ABC$ , rectum habentis angulum ad  $A$ , in quo insuper triangulo semper data sunt duo latera.



*Cas. 1.* Nam si sit  $x^3 + 3axx = \pm 2aab$ : ponantur  $AB = a$ ,  $AC = b$ ; & sumantur  $M$  &  $N$  binæ mediae proportionales inter  $BC + AC$  &  $BC - AC$ : & erit  $M - N$  radix unica possibilis affirmativa, si habeatur  $+ 2aab$ ; vel  $N - M$  radix unica possibilis negativa, si habeatur  $- 2aab$ .

*Cas. 2.* Si sit  $x^3 - 3axx = \pm 2aab$ , existente  $a$  minore quam  $b$ : ponantur  $AB = a$ ,  $BC = b$ ; & sumantur  $M$  &  $N$  binæ mediae proportionales inter  $BC + AC$  &  $BC - AC$ : & erit  $M + N$  radix unica possibilis affirmativa, si habeatur  $+ 2aab$ ; vel  $- M - N$  radix unica possibilis negativa, si habeatur  $- 2aab$ .

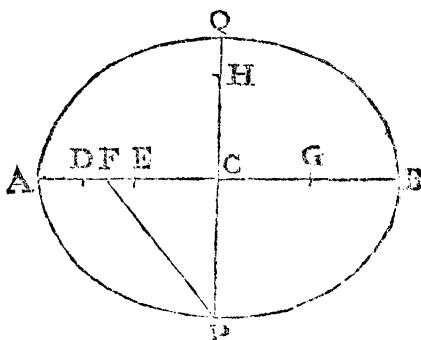
*Cas. 3.* Denique si sit  $x^3 - 3axx = \pm 2aab$ , existente  $a$  majore quam  $b$ : ponantur  $AB = b$ ,  $BC = a$ ; & sumatur  $M$  sinus trientis angularum summae  $A + B$ , atque  $N$  sinus trientis angularum differentiarum  $A - B$ , existente radio  $2BC$ : & erunt  $- M$ ,  $- N$ , &  $M + N$  tres radices possibiles, si habeatur  $+ 2aab$ ; vel  $M$ ,  $N$ , &  $- M - N$  tres radices possibiles, si habeatur  $- 2aab$ .

Atque ita Problemata omnia Solida solutionem facilem recipiunt, vel per Canonem Logarithmicum, vel per Canonem Trigonometricum.

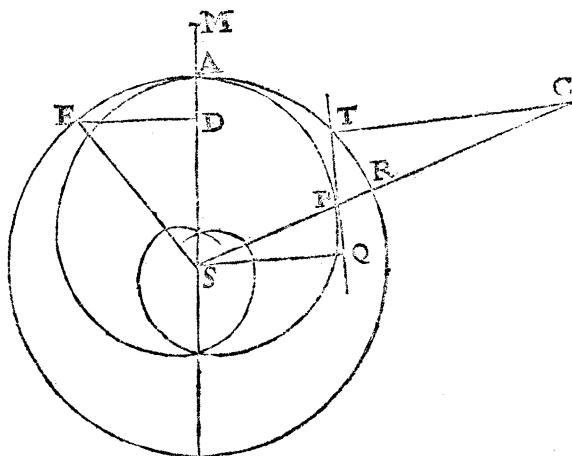
ficie locatum ad axis illius terminum. Jungantur puncta  $P$ ,  $F$ , ac sumatur  $CD$  quæ sit mensura rationis inter  $PF + FC$  &  $CP$  ad Modulum  $CA$ , pariterque sumatur  $CE$  quæ sit anguli  $CPF$  mensura ad Modulum  $CP$ ; sitque  $FD$  excessus mensuræ  $CD$  supra  $CF$ , atque  $FE$  excessus ipsius  $CF$  supra mensuram  $CE$ : & Solidi convolutione circum axem majorem  $AB$  geniti vis in corpusculum ad  $A$  locatum, erit ad Sphæræ homogeneæ & eodem axe descriptæ vim in idem corpusculum, ut  $3FD \times CP q$  ad  $CF cub$ ; Solidi autem conversione circum axem minorem  $PQ$  geniti vis in corpusculum ad  $P$  locatum, erit ad Sphæræ homogeneæ & eodem axe descriptæ vim in idem corpusculum, ut  $3FE \times CAq$  ad  $CF cub$ . Unde cum vis Sphæræ prioris in corpusculum ad  $A$ , sit ad vim Sphæræ posterioris in corpusculum ad  $P$ , ut  $CA$  ad  $CP$ : erit vis Solidi prioris in corpusculum ad  $A$ , ad vim Solidi posterioris in corpusculum ad  $P$ , ut  $FD \times CP$  ad  $FE \times CA$ .

Hinc quoniam Solidum posterius medium est proportionale inter Solidum prius & Sphærām priorem: vis Solidi posterioris in corpusculum ad  $A$ , erit media proportionalis quamproxime inter vires Solidi prioris & Sphæræ prioris in idem corpusculum ad  $A$ , si modo axes Ellipsoes sint prope æquales. Itaque in hoc casu, ponendo  $CG$  medianam proportionalem inter  $CF$  &  $3FD$ , & capiendo  $CH$  ad  $3FE$  ut  $CA$  ad  $CF$ ; posterioris Solidi vires ad  $A$  &  $P$ , vel ad  $B$  &  $Q$ , erunt ad invicem quamproxime ut  $CG$  ad  $CH$ . Id quod non inutile præbet compendium ad inventionem Figuræ Telluris, quam eam subtiliter instituit celeberrimus *Newtonus*, summus ille Philosophiae senioris Instaurator.

Consideratio virium centripetarum aliud porro mihi suggerit Exemplum, in quo satis ampla se prodit mutationum varietas. Proponatur Trajectoriarum species enumerare, in quibus corpora moveri possunt, quæ à viribus centripeticis in ratione distantiarum triplicata decrescentibus agitantur, quæque de loco dato, cum data velocitate, secundum datam rectam egressiuntur.



*Cas. i.* Sit  $S$  centrum virium, exeatque corpus de loco  $P$  secundum rectam  $PQ$  vel  $QP$ , ea cum velocitate quam acquirere posset ab iisdem viribus, libere cadendo versus centrum  $S$  de loco  $C$ , & casu suo describendo altitudinem  $CP$ . In datam rectam  $QPT$  demittantur perpendiculara  $SQ$ ,  $CT$ , centroque  $S$  & intervallo  $\sqrt{SQ^2 + QT^2}$  describatur circulus  $RTA$ , rectæ  $SPC$  occurrentis in  $R$ : deinde ad Modulum  $\sqrt{SC^2 - SR^2}$  sit arcus  $RA$  mensura rationis inter  $SR \pm \sqrt{SR^2 - SP^2}$  &  $SP$ , jaceant autem arcus ille  $RA$  & punctum  $Q$  ad diversas partes rectæ  $SR$ ; & punctum  $A$  erit Apsis summa Trajectoriæ. Exhinc vero Trajectoria dabitur, sumendo  $SM$  æqualem ipsi  $\sqrt{SC^2 - SR^2}$ , deinde in recta  $SA$

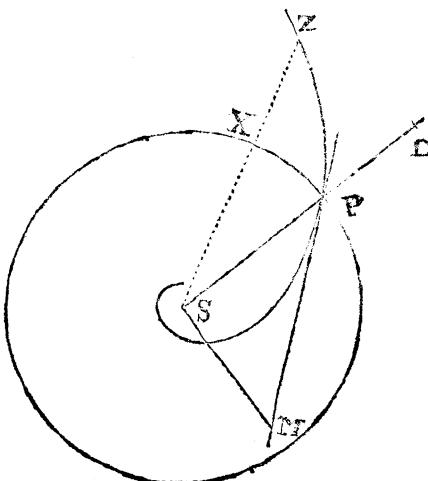


capiendo longitudinem quamvis  $SD$  quæ sit minor quam  $SA$ , ad eandem erigendo perpendicularum  $DE$  secans circulum in  $E$ , & junctendo  $SE$ . Nam si ad utrasque partes puncti  $A$  ponatur arcus circularis  $AR$ , cuius longitudine sit mensura rationis inter  $SE + ED$  &  $SD$  ad Modulum  $SM$ , & in semidiametris  $SR$  capiantur distantia  $SP$  æquales ipsi  $SD$ : erunt puncta  $P$  ad Trajectoriam describendam. Tempus autem quo radius  $SP$ , à centro ad corpus motum ductus, percurret aream quamvis  $SAP$ , erit ut recta  $DE$ : eam area percura æquatur ipsi  $DE$  in Modulum dimidiatum  $\frac{1}{2}SM$  ductæ. Velocitas vero corporis in loco quovis  $P$ , erit ad velocitatem qua in Circulo, ad eandem distantiam  $SP$ , cum iisdem viribus revolvit

revolvi posset, ut  $\sqrt{SCq - SPq}$  ad  $SC$ . Ex ipsa constructione patet, hanc Spiralem primam infinitis gyris circa centrum virium con-torqueri, quin & seipsam infinitis vicibus decussare, & siti erunt Nodi omnes ad Apsidis lineam  $AS$ .

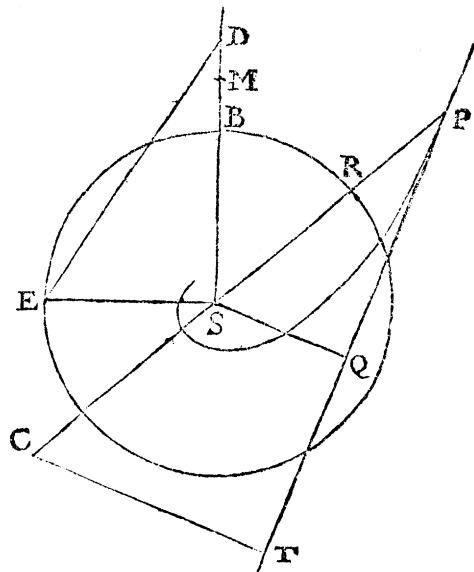
*Cas. 2.* Recedat punctum  $C$  ad infinitam distantiam à centro  $S$ ; & corporis de loco  $P$  secundum rectam  $PM$  vel  $MP$  exeuntis ea sit velocitas, quam acquirere posset cadendo libere ad eundem locum  $P$  ab infinita distantia. Ad rectam  $SP$  ducatur normalis  $SM$ , quæ fecet  $PM$  in  $M$ ; deinde centro  $S$  & intervallo  $SP$  describatur circulus, & in ejus circumferentia capiatur arcus  $PX$ , cuius longitudo sit mensura rationis inter distantiam quamvis  $SD$  & distantiam datam  $SP$  ad Modulum  $SM$ , jaceant autem arcus ille  $PX$  & punctum  $M$  ad diversas partes rectæ  $SP$  si  $SD$  fuerit major quam  $SP$ , aliter ad easdem, inque semidiametro  $SX$  ponatur  $SZ$  æqualis ipsi  $SD$ ; & punctum  $Z$  erit ad Trajectoriam describendam. Tempus autem quo radius  $SZ$ , à centro ad corpus motum ductus, percurret aream quamvis  $SPZ$ , erit ut differentia quadratorum ex  $SZ$  &  $SP$ : Nam area percursa, est ad illam differentiam, in data ratione Moduli dimidiati  $\frac{1}{2}SM$  ad  $SP$ . Velocitas vero corporis in loco quovis  $P$ , æqualis erit velocitati qua in Circulo, ad eandem distantiam  $SP$ , cum iisdem viribus revolvi posset. Ex constructione patet hanc secundam Spiralem esse Äquiangulam illam Propositionis sextæ; ea vero migrabit in Circulum ubi angulus  $SPM$  fit rectus.

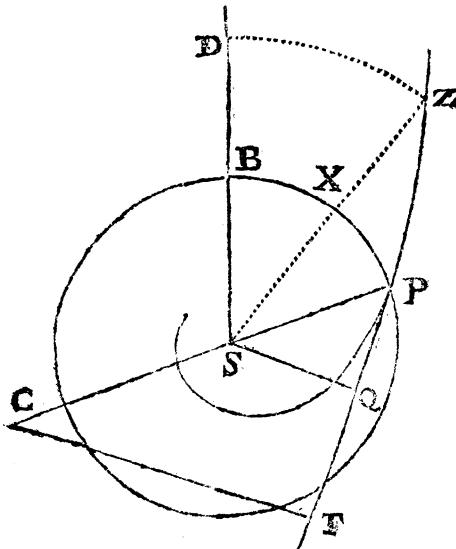
*Cas. 3.* Ut velocitas sit adhuc major, abeat jam punctum  $C$  ad distantiam plusquam infinitam à centro  $S$ , vel (quod perinde est) accedat à parte contraria eidem centro, ad finitam distantiam; & corporis de loco  $P$  secundum rectam  $PQ$  vel  $QP$  exeuntis, ea sit velocitas, quam acquirere posset ascendendo libere de loco  $C$  ad infinitam distantiam, & deinde ab infinita distantia ex altera centri parte



parte descendendo ad locum  $P$ , viribus centripetis inter ascendendum in æquales vires centrifugas conversis. In datam rectam  $PQT$  demittantur perpendiculara  $SQ$ ,  $CT$ ; & erit  $TQ$  vel major, vel æqualis, vel minor quam  $SQ$ . Si  $TQ$  fuerit major quam  $SQ$ ; centro  $S$  & intervallo  $\sqrt{TQq} - SQq$  describatur circulus  $RBE$  rectæ  $SP$  occurrentis in  $R$ , deinde ad Modulum  $\sqrt{SCq} - SRq$  sit arcus  $RB$  mensura ratione inter  $SR \pm \sqrt{SRq + SPq}$  &  $SP$ , jaceant autem arcus ille  $RB$  & punctum  $Q$  ad partes diversas rectæ  $SP$ . Ex hinc Trajectoria dabitur, sumendo  $SM$  æqualem ipsi  $\sqrt{SCq} - SRq$ , in recta  $SB$  capiendo longitudinem quamvis  $SD$ , ad eandem erigendo perpendicularum  $SE$  circulum secans in  $E$ , & jungendo  $DE$ . Nam si retro ponatur à puncto  $B$  circularis arcus  $BR$ , cuius longitudine mensura sit rationis inter  $SE + ED$  &  $SD$  ad Modulum  $SM$ , & in semidiametro  $SR$  capiatur distantia  $SP$  æqualis ipsi  $SD$ : erit punctum  $P$  ad Trajectoriam describendam. Tempus autem quo radius  $SP$ , à centro ad corpus motum ductus, percurret aream quamvis hujus Trajectoriæ, erit ut incrementum vel decrementum rectæ  $DE$

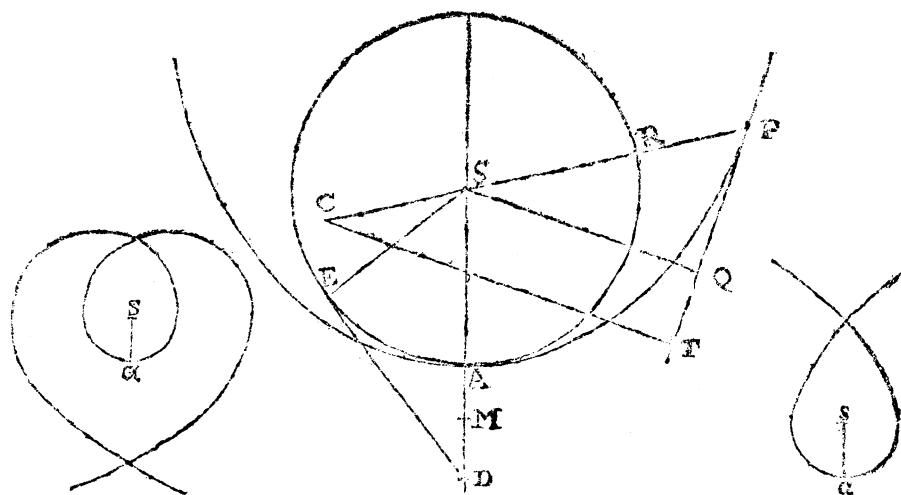
per tempus illud factum: nam area percursa æquatur huic incremento vel decremento in Modulum dimidiatum  $\frac{1}{2}SM$  ducto. Velocitas vero corporis in loco quovis  $P$ , erit ad velocitatem qua in Circulo, ad eandem distantiam  $SP$ , cum iisdem viribus revolvi posset, ut  $\sqrt{SCq} + SPq$  ad  $SC$ . Ex constructione patet, hanc Spiralem tertiam infinitis gyris centrum cingere infra punctum datum  $P$ ; at supra idem punctum vel non undique cinget, si arcus  $RB$  minor fuerit quam circumferentia tota  $RBER$ ; vel toties cinget, quoties arcus ille circumferentiam excedit.





*Cas. 5.* Reliquis adhuc manentibus, sit jam  $TQ$  minor quam  $SQ$ . Centro  $S$  & intervallo  $\sqrt{SQ} - TQ$  describatur circulus  $RAE$  rectæ  $SP$  occurrentis in  $R$ ; deinde sit arcus  $RA$ , ad ejusdem circuli arcum cuius secans est  $SP$ , ut  $\sqrt{SC} + SR$  ad  $SR$ ; ponatur autem arcus ille  $RA$  ad easdem partes rectæ  $SP$  cum puncto  $Q$ : &  $A$  erit Apsis ima Trajectoria. Exhinc vero Trajectoria dabitur, sumendo  $SM$  æqualem ipsi  $\sqrt{SC} + SR$ , in rectâ  $SA$  capiendo longitudinem quamvis  $SD$  quæ sit major quam  $SA$ , du-  
cendo  $DE$  quæ circulum tangat in  $E$ , & jungendo  $SE$ . Nam si ad ultrasque partes puncti  $A$  ponatur arcus circularis  $AR$ , cuius lon-  
gitudine mensura sit anguli  $DSE$  ad Modulum  $SM$ , & in semidia-  
metris  $SR$  capiantur distantiae  $SP$  æquales ipsi  $SD$ : erunt puncta  
 $R$  ad.

$P$  ad Trajectoriam describendam. Tempus autem quo radius  $SP$ , à centro ad corpus motum ductus, percurret aream quamvis  $SAP$ , erit ut recta  $DE$ : nam area percursa æquatur ipsi  $DE$  in Modulum dimidiatum  $\frac{1}{2}SM$  ductæ. Velocitas vero corporis in loco quovis  $P$ , erit ad velocitatem qua in Circulo, ad eandem distan-  
tiam  $SP$ , cum iisdem viribus revolvi posset, ut  $\sqrt{SCq + SPq}$  ad  $SC$ .



Ex constructione patet, hanc quintam Spiralem vel nullum habere Nodum, vel unicum, vel plures, pro varia proportione rectæ  $SM$  ad diametrum circuli  $EAR$ : toties enim Trajectoria sese decus-  
fabit, quoties illa recta diametrum excedit, & Nodi omnes siti  
erunt ad Apsidis lineam  $AS$ .

Sunt itaque Trajectoriarum quinque Species. Harum primam  
atque ultimam descriptis olim *Newtonus*, per Hyperbolæ & Ellipsoes  
quadraturam.

Geometris integrum erit, ex adductis hactenus Exemplis de Mc-  
thodo nostra judicare; quam quidem, si proba fuerit, ulterius excolare  
pergent & excolendo latius promovebunt. Patet utique campus am-  
plissimus in quo vires suas experiri poterunt, præsertim si Logo-  
metriæ Trigonometriam insuper adjungant, quibus miram quandam  
affinitatem in se invicem euntibus intercedere notabam. Hisce qui-  
dem Principiis haud facile crediderim generaliora dari posse; cum

tota Mathesis vix quicquam in universo suo ambitu complectatur, præter angulorum & rationum Theoriam. Neque sane commodiora sperabit, qui animadverterit Effectio[n]is facilitatem per amplissimas illas, omnibusque suis numeris absolutas, tum Logarithmorum tum Sinuum & Tangentium Tabulas, quas antecessorum nostrorum laudatissimæ solertiæ debemus acceptas. Ut vero tanti beneficii uberior nobis exsurgat fructus, id nunc exponendum restat, quibus artibus ad istiusmodi conclusiones rectissima perveniantur. In hunc finem Theorematum quædam, tum Logometrica tum Trigonometrica adiecissim, quæ parata ad usum asservo; ni consultius visum esset, quum absque rimis ambagibus ea tradi non possent, intacta potius præterire atque aliis denuo investiganda relinquere. Ceterum isthoc apparatu non semper est opus; nam in Methodo Fluxionum sæpe evenit ut ipsæ Fluente[s], omissis hujusmodi subsidiis, ad Logometriam satis commode revocentur: id quod uno atque altero Exemplio ostendam.

Egimus in præcedentibus de rectilineo Gravium descensu, per Medii resistentiam continuam retardato, ex Hypothesi quod illa resistentia esset in duplicata ratione velocitatis. Ex eadem Hypothesi resistentiam corporis penduli, in Cycloide oscillantis, jam sit propositum invenire. Cycloidis itaque in rectam explicatæ sit  $AC$  diuidium,  $C$  punctum infimum,  $B$  punctum à quo cadere incipit corpus pendulum,  $BC$ ,  $CD$  arcus descensu ejus & subsequente ascensu descripti. Hisce positis, exquirenda est ratio quam habet resistentia corporis in loco quovis  $E$ , ad pondus ejus relativum in Medio resistente. Exponatur pondus illud per  $AC$ ; & vis ab eodem oriunda, qua pendulum acceleratur ad  $E$ , exponetur per  $CE$ : quæ si dicatur  $x$ , & momentum ejus  $\dot{x}$ ; momentum arcus jam descripti  $BE$  erit  $-\dot{x}$ . Exponatur vis resistentiæ per  $z$ ; & vis qua pendulum vere acceleratur, erit ut excessus vis prioris supra resistentiam, hoc est,

$S \quad D \quad C \quad E \quad B \quad A$

ut  $x - z$ . Itaque cum resistentia sit ut quadratum velocitatis, resistentiæ momentum  $\dot{z}$  erit ut velocitas & velocitatis momentum, hoc est, ut  $-\dot{x}$  &  $x - z$ , sive ut  $z\dot{x} - x\dot{z}$ . Nam si tempus in particulas æquales dividatur, erit velocitas ut arcus descripti momentum  $-\dot{x}$ , & velocitatis momentum ut vis acceleratrix  $z - z$  quæ momentum illud generat. Quoniam ergo  $\dot{z}$  est ut  $z\dot{x} - x\dot{z}$ , si capiatur

piatur quantitas invariabilis  $a$ , quæ sit idoneæ magnitudinis: erit  
 $a\dot{z} = z\dot{x} - x\dot{z}$ .

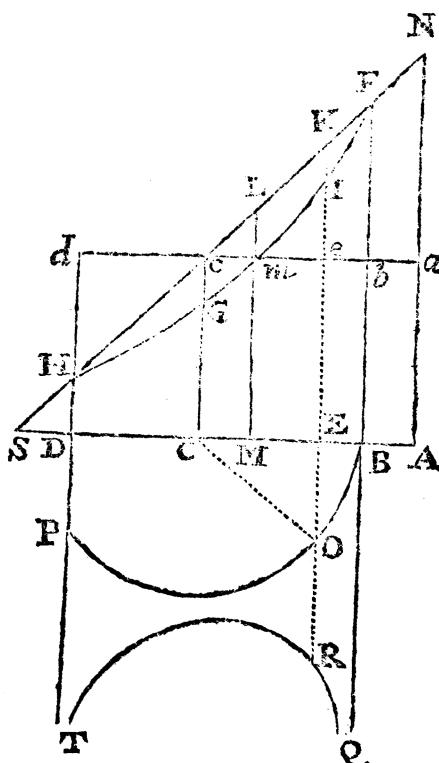
Ad hanc æquationem construendam, assumatur quantitas  $v$  quæ sit variabilis, & fingatur æquatio  $z = p + qx + rv$ , in qua notæ  $p, q, r$  designent alias novas quantitates invariabiles; & erit  $\dot{z} = q\dot{x} + r\dot{v}$ . Hisce porro valoribus ipsarum  $z$  &  $\dot{z}$  substitutis in æquatione prima  $a\dot{z} = z\dot{x} - x\dot{z}$ , habebitur  $aq - p = \dot{x} + ar\dot{v} = q - 1, x\dot{x} + rv\dot{x}$ . Ut hæc æquatio simplicior evadat, ponatur  $q - 1 = 0$ , &  $aq - p = 0$ ; five  $q = 1$ , &  $p = a$ : & fiet  $a\frac{\dot{v}}{v} = \dot{x}$ , ac præterea  $z = a + x + rv$ . Jacentibus punctis  $D$  &  $S$  ad eandem partem puncti  $C$ , intelligatur  $CS$  æqualis ipsi  $a$ : & erit  $z = SE + rv$ , atque  $CS\frac{\dot{v}}{v} = \dot{x}$ . Sit valor quantitatis  $v$ , dum incidit punctum  $E$  in punctum  $C$ : & quantitas  $x$ , five  $CE$ , æquabitur mensuræ rationis quam habet  $v$  ad  $s$  pro Modulo  $CS$ , per Propositionem primam: quam æqualitatem sic designare soleo,  $CE = CS\left|\frac{v}{c}\right.$ . Tota ergo Problematis difficultas jam revocatur ad binas illas æquationes  $CE = CS\left|\frac{v}{c}\right.$ , atque  $z = SE + rv$ : hæ vero deduci non poterunt in usum, priusquam determinatæ fuerint quantitates  $r$  &  $CS$ . Ad hoc efficiendum, duæ restant conditiones nondum adimpletæ; oportet enim resistentiam esse nullam, atque adeo quantitatem  $z$  five  $SE + rv$  evanescere, ubi punctum  $E$  in puncta  $B$  &  $D$  inciderit.

Sint ergo  $b$  &  $d$  valores ipsius  $v$ , dum incidit punctum  $E$  in puncta  $B$  &  $D$  respective: & in his casibus habebuntur  $SB + rb = 0$ ,  $SD + rd = 0$ . Unde  $r = -\frac{SB}{b}$ ,  $r = -\frac{SD}{d}$ , atque  $z = SE + rv = SE - \frac{v}{b} SB = SE - \frac{v}{d} SD$ . Porro erit  $\frac{SB}{SD} = \frac{b}{d}$ ; atque adeo  $CS\left|\frac{SB}{SD}\right| = (CS\left|\frac{b}{d}\right| = CS\left|\frac{b}{c}\right| - CS\left|\frac{d}{c}\right| = CB + CD =) BD$ : unde dabitur punctum  $S$ .

Componetur itaque Problema hunc in modum. Producatur  $BD$  versus  $D$  ad  $S$ , eo usque, donec  $BD$  fuerit mensura rationis inter  $SB$  &  $SD$  ad Modulum  $CS$ . Deinde ad arbitrium posita quantitate  $c$ , ita capiantur quantitates  $b$  &  $v$ ; ut eodem Modulo  $CS$ , fiat  $CB$  mensura rationis quam habet  $b$  ad  $c$ , fiat quoque  $CE$  mensura rationis quam habet  $v$  ad  $c$ : & erit vis resistentia in loco  $E$ , ad pondus relativum corporis penduli, ut  $SE - \frac{v}{b} SB$ , ad  $CA$ .

Hujus Problematis solutio utilitatem habet in Physica non contemnendam: quapropter constructionem ejusdem Linearem, ex eadem Analyse deductam, subjungere vitum est. Invento ut supra punto  $S$ ; ad rectam  $SA$  erigantur perpendicularia  $DH$ ,  $Cc$ ,  $EK$ ,  $BF$ ,  $AN$ , rectæ  $SN$  utcunque per  $S$  ductæ occurrentia in  $H$ ,  $c$ ,  $K$ ,  $F$ ,  $N$ . Per punctum  $c$  ducatur recta  $da$  parallela rectæ  $DA$ , quæ iisdem perpendicularibus occurrat in  $d$ ,  $c$ ,  $e$ ,  $b$ ,  $a$ ; & ad Asymptoton  $SA$  ducatur Logistica  $HGIF$ , quæ transeat per puncta  $H$  &  $F$ , secetque perpendicularia  $Cc$ ,  $EK$  in  $G$  &  $I$ , ac parallelam  $da$  in  $m$ : namque his positis, erit pondus relativum corporis penduli, ad vim illam qua pendulum acceleratur ad punctum  $E$  in Medio non resistente, ut  $aN$  ad  $eK$ ; erit autem ad vim resistentiam in loco  $E$ , ut  $aN$  ad  $KI$ ; atque adeo ad vim qua pendulum acceleratur ad punctum  $E$  in Medio resistente, ut  $aN$  ad  $eI$ . Porro, si per punctum  $m$  ducatur ad rectam  $SMA$  perpendicularis  $LmM$ , quæ fecet  $SN$  in  $L$ : erit  $M$  locus ubi resistentia fit maxima: atque adeo resistentia illa maxima, erit ad pondus relativum penduli, ut  $Lm$  ad  $Na$ , hoc est, ut  $CM$  ad  $CA$ .

Ceterum si ita ducatur recta  $SN$ , ut absindat rectam  $DH$  quæ sit dupla ipsius  $SD$ , centroque  $C$  & intervallo  $CB$  describatur Circulus  $BOP$ , qui occurrat perpendiculari  $KE$  in  $O$ : erit penduli in Medio resistente oscillantis velocitas in loco  $E$ , ad velocitatem penduli ejusdem ad eundem locum  $E$  delati per idem pondus relativum in Medio non resistente, ut media proportionalis inter  $CS$  &  $KI$ , ad  $EO$ .



Adhæc si jungatur  $CO$ , & in perpendiculari  $KE$  sumatur  $ER$ , quæ sit ad  $CB$  ut  $CB$  ad medianam proportionalem inter  $Ce$  &  $KI$ ; continuoquæ ductu rectæ  $ER$  in basim  $BE$  generetur area  $BQRE$ : erit tempus quo Cycloidis arcus  $BE$  describitur in Medio resistente, ad tempus quo idem arcus describeretur in Medio non resistente, ut area illa  $BQRE$ , ad Circuli sectorem  $BOC$ . Pergo nunc ad alia.

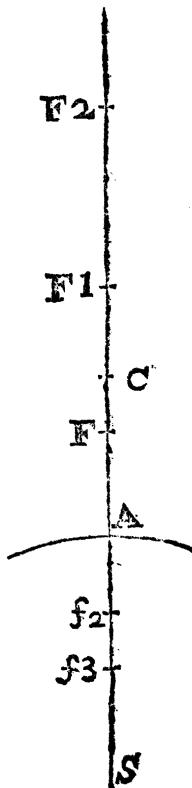
Densitatem Aeris invenimus ad quamvis altitudinem, ubi vis Gravitatis vel erat uniformis, vel decrescet in recessu à centro telluris in duplicata ratione distantie: liber eandem exquirere denuo, ubi gravitatio vel augetur vel diminuitur in ratione datæ cuiusvis dignitatis distantie. Sit  $S$  centrum telluris,  $A$  punctum in ejus superficie vel alibi utcunque situm,

$SAF_2$  recta à centro ad summitem Atmosphæræ producta: & querenda sit ratio densitatis in loco  $A$ , ad densitatem in loco quovis  $F$ , ex Hypothesi quod vis gravitatis in  $F$  sit ut distantie  $SF$  dignitas quæcumque  $SF^n$ , cuius index est  $n$ . Pro  $SF$  scribatur  $x$ , ac designent  $d$  &  $v$  densitates Aeris ad  $A$  &  $F$ ; & cum densitas sit ubique ut pressura totius Aeris incumbenti, erit densitatis momentum ut momentum pressuræ, hoc est,  $v$  ut  $vx^x^n$ , atque adeo  $\frac{v}{d}$  ut  $xx^n$ . Sit  $AC$  altitudo Atmosphæræ, cuius uniformis densitas eadem esset ac densitas loci  $A$ , vel sit  $AC$  ad altitudinem Hydrargyri barometrici in loco  $A$ , ut densitas Hydrargyri ad densitatem Aeris in eodem loco  $A$ : & si punctum  $F$  accedere intelligatur ad punctum  $A$ , erit altitudo Hydrargyri barometrici in loco  $A$ , ad altitudinem Hydrargyri barometrici in loco  $F$ , ut  $AC$  ad  $FC$ . Aeris ergo in loco  $A$  densitas  $d$ , est ad Aeris in loco  $F$  densitatem  $v$ , ut  $AC$  ad  $FC$ : unde consequitur ut sit  $d-v$  sive  $v$ , ad  $d$  sive  $v$ , ut  $AF$  sive  $x$ , ad  $AC$ .

Erit itaque, in hoc casu,  $AC \frac{v}{d} = x = \frac{xx^n}{SA^n}$ .

Quoniam ergo, ubicunque sumeretur punctum

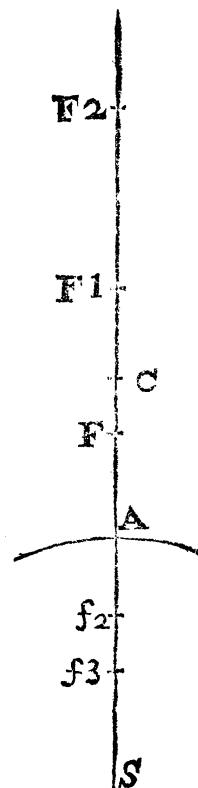
$F$ , erat  $\frac{v}{d}$  ut  $x^x^n$ : erit porro  $AC \frac{v}{d} = \frac{xx^n}{SA^n}$ , ubicunque sumatur punctum  $F$ ,



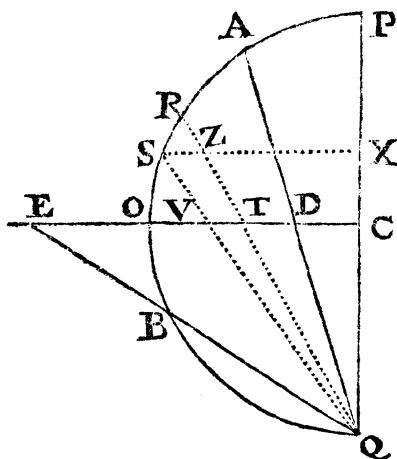
Jam si gravitatio sit reciproce ut distantia à centro, sive ut  $\frac{1}{x}$  vel  $x^{-1}$ ; erit  $n=-1$ , atque inde  $AC \frac{\dot{v}}{v} = SA \frac{\dot{x}}{x}$ ; unde si Fluentes statuantur æquales, mensura rationis inter densitates  $d$  &  $v$  ad Modulum  $AC$ , æquabitur mensuræ rationis inter distantias  $SF$  &  $SA$  ad Modulum  $SA$ .

Si gravitationis sit alia quævis Lex: quoniam est  $AC \frac{\dot{v}}{v} = \frac{\dot{x}x^n}{SA^n}$ ; si Fluentes statuantur æquales, erit  $\frac{1}{n+1}$  in  $\frac{SF^{n+1}}{SA^n} - SA$  mensura rationis inter densitates  $d$  &  $v$  ad Modulum  $AC$ . Itaque si sumantur in progressione Geometrica termini crescentes  $SA$ ,  $SF$ ,  $SF_1$ ,  $SF_2$ , &c: decrescentes  $SF$ ,  $SA$ ,  $Sf_2$ ,  $Sf_3$ , &c: mensura rationis inter densitates Aeris in  $A$  &  $F$  ad Modulum  $AC$ , erit  $\frac{1}{2}Af_3$ , si gravitatio sit reciproce in triplicata ratione distantiarum; erit  $Af_2$ , si gravitatio sit reciproce in duplicita ratione distantiarum; erit  $AF$ , si gravitatio uniformis statuatur; erit  $\frac{1}{2}AF_1$ , si gravitatio sit ut distantia; erit  $\frac{1}{3}AF_2$ , si gravitatio sit in duplicita ratione distantiarum. Et sic proceditur in infinitum.

Denique ut plenius constet, Syntheticas etiam demonstrationes ex elementis præmissis levi negotio concinnari posse; sufficiet unicum insuper addidisse Exemplum, tædet utique plura jam proferre. Repetatur itaque divisio illa Nautica Meridianæ quam supra attigimus, & videamus etiam absque ope Curvæ cujuspiam Logometricæ, annon simplicior aliquanto sit futura demonstratio ad modum sequentem. Sit  $PXCQ$  Telluris axis,  $CO$  semidiameter Æquatoris,  $PAOBQ$  Meridianus; & invenienda sit in planisphærio Nautico magnitudo cujusvis arcus  $AB$ . Ad arcus illius terminos  $A$  &  $B$  ducantur ab alterutro Polorum  $P$  vel  $Q$  rectæ  $QA$ ,  $QB$ , semidiametro  $CO$  occurrentes in  $D$  &  $E$ : Dico magnitudinem Nauticam arcus  $AB$  æqualem esse mensuræ rationis inter  $EC$  &  $DC$  ad Modulum  $OC$ . Nam divisus intelligatur arcus  $AB$  in particulas



culas quam minimas  $RS$ , & jungantur  $QR$ ,  $QS$  quæ secent  $CO$  in  $T$  &  $V$ ; & demisso in axem perpendiculo  $SX$  quod rectæ  $QR$  occurrat in  $Z$ , erit lineola  $SZ$  æqualis particulæ  $RS$ . Itaque magnitudo Nautica nascentis arcus  $RS$ , erit ad Sphæræ semidiametrum  $OC$ , ut arcus ille  $RS$  sive lineola  $SZ$  ad  $SX$ , hoc est,



ut  $VT$  ad  $VC$ . Unde (per Corol. 2. Prop. 1.) magnitudo illa Nautica æquatur mensuræ rationis inter  $VC$  &  $TC$  ad Modulum  $OC$ : & similes utrobique summas colligendo, magnitudo Nautica totius arcus  $AB$  æquabitur mensuræ totius rationis inter  $EC$  &  $DC$  ad eundem Modulum  $OC$ .