# LOGOMETRIA

### Auctore

# ROGERO COTES,

Trin. Coll. Cantab. Soc.

Aftr. & Ph. Exp. Professore Plumiano, & R. S. S.

#### Eruditissimo Viro

# EDMUNDO HALLEIO,

Societatis Regalis Secretario S. P.

MItto tibi, hortatu Illustrissimi Prasidis Newtoni, qua aliquot abhinc annis conscripseram de Rationibus dimetiendis. Tu vero, quum & Ipse dudum in eodem Argumento praclare versatus fueris, pro solito tuo candore, tentamen hoc qualecunque benigne accipies. Vale.

Mensuræ sunt quantitates cujuscunque generis, quarum magnitudines magnitudinibus rationum sunt analogæ. In dato itaque Systemate, rationis ejusdem eadem est mensura, duplicatæ dupla, triplicatæ tripla, subduplicatæ subdupla, sesquialtera: denique quocunque modo per compositionem vel resolutionem auctæ vel diminutæ rationis, similiter B

aucta est vel diminuta mensura. Æqualitatis ratio nullam habet magnitudinem, quia nullam addita vel detracta mutationem inducit; rationes quæ dicuntur majoris & minoris inæqualitatis contrarias habent magnitudinum suarum affectiones, quoniam in compositione & resolutione contraria semper efficiunt: itaque si mensura rationis quam habet terminus major ad minorem positiva censeatur, menfura rationis quam habet terminus minor ad majorem erit negativa, mensura vero rationis inter aquales 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 cujusvis dati mensuras omnes in eadem data quacunque proportione, aut etiam pro mensuris adhibendo quantitates diversi generis. autem varietate confusionem aliquam oboriri necesse est, ni probe constiterit 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 majores habebunt magnitudines vel minores quo major ille fuerit vel minor, ut ita mensurandarum rationum invariata magnitudinum fervetur analogia inter ipsas mensuras. Patebit igitur in sequentibus rationem quandam dari, dupli inter & tripli rationes intermediam, 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 funt 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 designatæ facilis est inventio Logarithmi. Nam cum ratio antecedentis ad consequentem sit excessus rationis antecedentis ad Unitatem

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 intelli-Exinde porro peregregium enascitur compendium ad operationes Arithmeticas. Datis enim duobus quibuscunque numeris in se multiplicandis, si quæratur numerus ex multiplicatione productus; quoniam rationes numerorum datorum ad Unitatem, conficiunt simul additæ rationem producti ad Unitatem, & rationum componendarum mensuræ simul additæ conficiunt rationis compofitæ mensuram: Logarithmus producti æquabitur Logarithmis numerorum datorum simul sumptis. Ad eundem modum si guæratur 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 argumento, si quæratur dati cujusvis 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 cujuslibet radicis numeri dati æquabitut Logarithmo numeri dati per Indicem radicis diviso. Canonis peragetur inventio potestatum & radicum per multiplicationem & divisionem, multiplicatio autem & divisio per additionem Ceterum de hisce vulgo notis Logarithmorum & subductionem. usibus non est mei instituti fusius disserere: missis ergo ambagibus, ad alia nunc me confero & rem ipsam protinus aggredior.

#### PROPOSITIO I.

# Invenire Mensuram Rationis cujuscunque propositæ.

PRoponatur Ratio inter AC & AB, cujus Mensuram oportet invenire. Terminorum differentia BC divisa concipiatur in particulas innumeras quam minimas PQ, atque ratio inter AC & AB in totidem rationes quam minimas inter AO & AP: & fi 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 quantitatem  $\frac{P @ }{AP}$  exponi potest. Manente AP, augeri vel minui intelligatur particula PQ in proportione quavis; & in eadem proportione augebitur vel minuetur magnitudo rationis inter AQ & AP: capiatur particula dupla veltripla, subdupla vel subtripla, & evadet ratio duplicata vel triplicata, subduplicata vel subtriplicata; etiamnum igitur exponetur per quantitatem  $\frac{P \mathcal{Q}}{AP}$ . 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. Hac vero mensura diversam habebit magnitudinem, & ad Systema diversum accommodabitur, pro diversa magnitudine quantitatis assumptæ M, quæ adeo vocetur Systematis Modulus. quemadmodum summa rationum omnium inter AQ & AP æqualis est propositæ rationi, quam utique habet AC ad AB: ita summa menfurarum omnium  $M \times \frac{P \odot}{AP}$  (per Methodos fatis notas invenienda) æqualis erit ejusdem propositæ rationis mensuræ quæ-

Corol. 1. Terminis AP, AQ it and equalitatem accedentibus, ut quam minima fit eorundem differentia PQ: crit  $M \times \frac{PQ}{AP}$  vel  $M \times \frac{PQ}{AQ}$  equalis mensuræ rationis inter AQ & AP ad Modulum M.

sita. Q. E. I.

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

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 data cujuscunque rationis est ut Modulus Systematis ex quo desumitur.

Corol. 4. Modulus ergo, in omni mensurarum Systemate, semper æqualis sit mensuræ rationis cujusdam determinatæ atque imnuse tabilis: Quam proinde Rationem Modularem vocabo.

#### Scholium 1.

Problematis folutio per Exemplum illustrabitur. Sit z quantitate determinata quævis & permanens, sit vero x quantitate indeterminata fluxuque perpetuo variabilis, ejusque fluxio sit  $\dot{x}$ ; & quæratur mensura rationis inter z + x & z - x. Statuatur hæc ratio æqualis rationi inter y & z, exponatur autem numerus y per AP, sluxio ejus  $\dot{y}$  per PQ, z per z per

#### Scholium 2.

Non absimili computo mensura rationis inter  $1 + v & \tau$  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 prointed

ande  $\frac{mm}{MM} = vv - v^3 + \frac{11}{12}v^4 - \frac{5}{6}v^5$ , &c; fimiliterque  $\frac{m^3}{M^3} = v^3 - \frac{8}{2}v^4 + \frac{7}{4}v^5$ , &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  $\frac{m}{M} + \frac{mm}{2MM} = v$   $k - \frac{1}{6}v^3 + \frac{1}{24}v^4 - \frac{1}{60}v^5$ , &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; rursumque  $\frac{m}{M} + \frac{mm}{2MM} + \frac{m^3}{6M^3}$   $+ \frac{m^4}{24M^4} = v + \frac{m^5}{40M^5} = v + \frac{m^5}{40M^5} + \frac{mm}{2MM} + \frac{m^5}{2MM} + \frac{m^3}{6M^3} + \frac{m^4}{24M^4} + \frac{m^5}{120M^5} = v + \frac{m^5}{40M^5} + \frac$ 

Eodem modo, si detur ratio inter  $\mathbf{1} & \mathbf{1} - \mathbf{v}$ , mensura hujus rationis erit M in  $\mathbf{v} + \frac{1}{2} \mathbf{v}^2 + \frac{1}{3} \mathbf{v}^3 + \frac{1}{4} \mathbf{v}^4 + \frac{1}{5} \mathbf{v}^5$ , &c. Et vicissim si detur rationis mensura m, ratio erit ea quam habet  $\mathbf{1}$  ad  $\mathbf{I} - \frac{m}{M} + \frac{mm}{2MM} - \frac{m^3}{6M^3} + \frac{m^4}{24M^4} - \frac{m^5}{120M^5} + &c.$  Ponatur m = M, sive  $\frac{m}{M} = \mathbf{1}$ ; & exinde Ratio Modularis erit ea quam habet  $\mathbf{1}$  ad  $\mathbf{I} - \frac{1}{4} + \frac{1}{2} - \frac{1}{6} + \frac{3}{24} - \frac{1}{120} + &c.$  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  $\frac{1}{1}S = A$ ,  $\frac{1}{2}A = B$ ,  $\frac{1}{3}B = C$ ,  $\frac{1}{3}C = D$ ,  $\frac{1}{3}D = E$ , &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.

## Scholium 3.

Si forte termini minores desiderentur, qui eandem proxime Rationem Modularem ita exhibeant, ut nulli ipsis non majores propius: 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 Vera Majores.		Rationes Vera Minores.	
I	0 X 2	0	<b>1</b>
2	I	<b>2</b>	
3 8	1 X 2 3	2 6	1 × 1
11 76	4×1	8:	3 × r
87	32×1	19	7×4
106	39	87	
193	71×6	106	39×1
1264	465		426
1457	536× 1	1264	465 X I
21768	8008		536
23225	8544X I	2721	1001 × 8
25946	9545		8544
49171	18089×10	25946	9545 × 1
&c.	&c.	&c.	&c.

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

quæ continue ad veram propius accedunt. Multiplicentur itaque termini 1 & o per quotientem primum 2, & scribantur facti 2 & o infra terminos o & 1; & addendo prodibit ratio 2 + 0 ad 0 + 1, sive 2 ad 1. Hujus termini multiplicentur per quotientem secundum 1, factique 2 & 1 addantur terminis 1 & 0; & habebitur ratio 2 - 1 ad 1 + 0, five 3 ad 1. Hujus termini multiplicentur per quotientem tertium 2, factique 6 & 2 addantur terminis precedentibus 2 & 1; & habebitur ratio 8 ad 3. Hujus termini multiplicentur per quotientem quartum 1, factique 8 & 3 addantur terminis præcedentibus 3 & 1; & habebitur ratio 11 ad 4. Hujus termini multiplicentur per quotientem quintum 1, factique 11 & 4 addantur præcedentibus 8 & 3; & habebitur ratio 19 ad 7. Hujus termini rursus multiplicentur per quotientem sextum 4, factique 76 & 28 addantur præcedentibus 11 & 4, ad inveniendam rationem 87 ad 32; & sic porro pergendum quousque libuerit, transitu alternis sacto in alteram columnam. Hisce peraccis, habebuntur rationes vera 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 hæ quidem funt præcipuæ & primariæ rationes, quibus ad rationem propositam continue appropinguatur.

Quod si exquiratur integra series rationum omnium vera majorum quæ ita dari possint, ut nulla minoribus terminis designata ratio vera major ad veram propius accedat; & fimiliter feries integra rationum omnium vera minorum que ita dari possint, ut nulla minoribus terminis defignata ratio vera minor ad veram propius accedat: inter primarias illas modo inventas inserendæ sunt aliæ secundariæ rationes. Hæ vero locum habent ubi quotiens unitatem superat. Inveniuntur autem mutata multiplicatione, quæ supra per quotientem facta est, in continuam additionem terminorum tot vicibus quot funt unitates in quotiente. Sic quia quotiens primus erat 2, termini 1 & 0 bis addendi funt 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 funt terminis 2 & 1; & fummæ dabunt rationes 5 ad 2, 8 ad 3. Hi ultimi termini 8 & 3, quia quotiens quartus erat 1, semel addendi sunt terminis 3 & 1; & summe dabunt rationem 11 ad 4. Hi termini 11 & 4, quia quotiens quintus erat 1, semel addendi sunt terminis 8 & 3; & summæ dabunt rationem 19 ad 7. Hi denique termini 19 & 7, quia quo-

Rationes Vera Majores.		Ration <b>e</b> s Vera Minores.	
1 2	0×2 I	§° i	I 0
<b>3</b> .	1 × 2	$\int_{\mathbf{I}} \mathbf{I}$	1
(11	4× 1 7	$\sqrt{\frac{2}{3}}$	1×1
530	7	$\sqrt[3]{\frac{5}{3}}$	2
249	18 7	8	3×1 4
(19) (98)	25 7	19 87	7×4 32
87 &c.	3 <sup>2</sup> × <sup>1</sup> &c.	106 &c.	39×1

tiens fextus erat 4, quater addendi funt terminis 11 & 4; & fummæ 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 vera 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 vera 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 sese disfundit: quapropter earum inventionem aliquanto prolixius expositam dedi, per Methodum quæ mihi simplicissima & facillima videtur. Idem argumentum paulo aliter pertractarunt Viri celeberrimi Wallisius

& Hugenius.

## PROPOSITIO II.

# Logarithmorum Canonem Briggianum construere.

Umerorum Compositorum Logarithmi derivantur ex Logarithmis Primorum componentium, per additionem solam; horum autem investigatio pluribus modis institui potest: Exemplum uni-

cum 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 &c. Itaque cum Logarithmus Briggianus denarii sit 1; siat (per Corol. 3. Prop. 1.) ut denarii Logarithmus modo inventus 2,302585092994 &c, ad Modulum suum 1, ita denarii Logarithmus Briggianus 1, ad Modulum Briggianum, qui adeo erit 0,434294481903 &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, subducendo 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 sactus à numeris Primo proposito utrinque proxime adjacentibus, tum Primi ipsius quadratum, quod semper unitate sactum illud superabit. Logarithmo rationis quadrati ad sactum (per Corol. 5. Prop. 1. inveniendo) addatur ipsius sacti Logarithmus, qui semper componetur ex datis Logarithmis Primorum qui proposito Primo sunt minores: & semisumma erit Logarithmus Primi quæstus.

Corol. Canonis Briggiani Modulus est 0,434294481903 &c: Hujus vero Reciprocus est 2,302585092994 &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 a pro Logarithmo rationis quam habet a ad e, hoc est, pro excessu Logarithmi Numeri a supra Logarithmum Numeri e: & erit  $a = 2 M \frac{x}{z}$  quamproxime.

Si quæratur Numerus qui congruit Logarithmo intermedio; quoniam est  $\lambda = \frac{2Mx}{z} = \frac{2Mx}{2a-x}$  vel  $\frac{2Mx}{2e+x}$ ; erit  $x = \frac{\lambda}{M+\frac{4}{2}\lambda}a$  vel  $\frac{\lambda}{M-\frac{1}{2}\lambda}e$  quamproxime.

#### Propositio III.

# Systematis cujus vis Logometrici constructionem exponere per Canonem Logarithmorum.

SI detur, è Systemate proposito, mensura rationis alicujus determinatæ: rationis cujusvis oblatæ mensura, erit ad mensuram illam datam determinatæ rationis, ut oblatæ rationis Logarithe mus, ad Logarithmum rationis ejusdem determinatæ.

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

Casus hujus ultimi habentur Exempla in sequentibus.

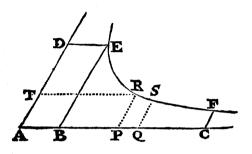
#### Propositio IV.

## Spatium quodvis Hyperbolicum quadrare per Canonem Logarithmorum.

SIT Hyperbola quævis ERSF centro A, Asymptotis ABC, AD descripta; & quæratur area BEFC quam claudunt rectæ. BE, CF ad Asymptoton AD parallelæ. Compleatur parallelogrammum ABED, & ad hunc Modulum inveniatur (per Propositionem

fitionem tertiam) mensura rationis inter AC & AB vel inter BE & CF: Dico mensuram inventam æqualem fore magnitudini areæ quæsitæ BEFC. Nam divisa concipiatur hujus areæ basis BC

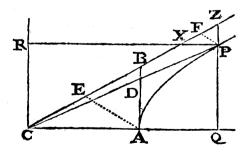
in particulas innumeras quam minimas PQ, ea lege, ut ubique detur ratio illa quæ est inter AQ & AP, & ducantur Asymptoto AD parallelæ PR, QS. Quoniam itaque est AQ ut AP; erit divisim PQ ut AP, hocest, ut PR reciproce. Unde data est area PRSQ, quæ proinde potest haberi



pro mensura rationis datæ quæ est inter AQ & AP. Hujus autem mensuræ Modulus erit parallelogrammum ABED, per Corol. 2. Prop.r. Nam si compleatur æquale parallelogrammum APRT; statim intelligetur, ita illud se habere ad aream PRSQ, ut se habet AP ad PQ. Similes ergo summas arearum atque rationum utrinque colligendo; area tota BEFC erit mensura rationis totius quæ est inter AC & AB, vel inter BE & CF, ad eundem Modulum ABED.

Alexa. Sit rursus Hyperbola quævis AP, centro C atque Asymptoto CB descripta; & quæratur area Sectoris cujuslibet CAP, semidiametris CA, CP curvæque AP interjecti. Producta semidiame-

tro utravis CAQ ultra verticem A, ducatur illius conjugata CR; & ad ipfas CQ, CR ordinatim applicentur à puncto P rectæ PQ, PR, quæ Afymptoto CB occurrant in Z & X; deinde agatur AB quæ Hyperbolam tangat in A, Afymptoton fecet in B rectamque CP in D: & Trian-



gulo ABC existente Modulo, area quæsita sectoris CAP erit mensura rationis inter  $QZ \rightarrow QP$  & AB, sive rationis inter AB & QZ - QP, five subduplicatæ rationis inter OZ + OP & OZ - OP, sive subduplicatæ rationis inter AB + AD & AB - AD; vel erit mensurarationis inter RP + RX & CA, vel rationis inter CA & RP - RX, vel subduplicatæ rationis inter RP + RX & RP - RX. Nam si ducantur rectæ AE, PF quæ secent Asymptoton CB in E & F, alterique Asymptoto parallelæ sint: æquales erunt hæ omnes rationes rationi quam habet AE ad PF, vel CF ad CE; erit & sector CAP areæ EAPF æqualis; similiterque triangulum ABC duplicato singulo AEC, sive parallelogrammo Asymptotis & Hyperbolæ inscripto æquabitur. Quare patet propositum ex supra demonstratis.

Data vero per modum priorem area BEFC, vel per modum pofteriorem area CAP; dabitur alia quævis area Hyperbolica ad arcum EF, vel ad arcum AP terminata: quippe quæ semper est areæ modo inventæ & areæ alicujus rectilineæ vel summa vel disse-

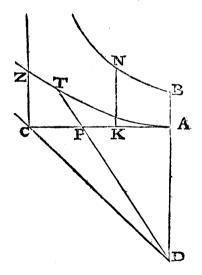
rentia. Q. E. I.

#### Scholium.

Hinc facilem habent folutionem Problemata omnia, quæcunque pendent ab Hyperbolæ quadratura. Exemplum fatis luculentum præbebit descensus gravium in Mediis, quorum resistentia est in duplicata 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 acquiret; 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 sine illius temporis; & velocitas v ex isto descensu acquisita.

Centro D, vertice  $\mathcal{A}$  describatur Hyperbola æquilatera  $\mathcal{A}T$ , cujus una Asymptotorum est DC & ad



verticem tangens AC semiaxi AD æqualis. Capiatur area DAT ad dimidium trianguli DAC ut t ad T, secetque DT tangentem AC in P:

& erit v ad V ut AP ad AC. Sit AK ipfis AC, AP tertia proportionalis: & erit r ad R ut AK ad AC. Ad tangentem AC erigantur normales CZ, KN, AB; centroque C & Afymptotis 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 Newtoniana.

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

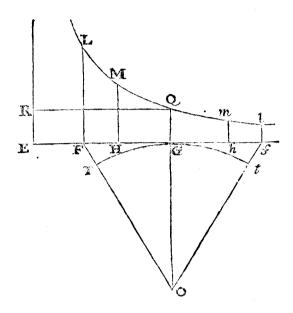
GH continue proportionales: & erit GH ad GE ut AK ad AC, hoc est, ut r ad R. Erit insuper EG

E F H G §

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

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 ascensus 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 puncto G,

jungantur OF, Of, quibus occurrat in T & t circuli arcus TGt centro O descriptus, & sint Gh, Gf, GE continue proportionales, & ducatur ipsi ER parallela hm Hyperbolæ occurrens in m. De-



#### Propositio V.

# Logisticam describere per Canonem Logarithmorum.

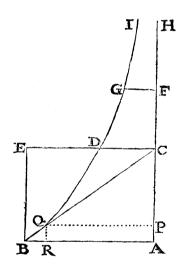
SI ad Logisticæ BQDG Asymptoton APCF ordinatim applicentur binæ quævis rectæ AB, FG intercludentes Asymptoti portionem quamvis AF: erit illa portio mensura rationis quam ad invicem habent ordinatæ; hæc utique est natura Curvæ notissima. Integrum ergo & persectum Systema Logometricum per hanc Lineam exhibetur: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

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 tertiæ. 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 & Afymptoton 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 Afymp-

toto AC, ac detur Ordinatarum intervallum illud quam minimum AP. Ob datam igitur lineolam AP, dabitur ratio quam habet AB ad PO, & divisim ratio quam habet AB ad RB, atque adeo (propter similia triangusa BAC, BRO) ratio quam habet AC ad RO sive 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 & PO ad æqualitatem proxime ac-



cedunt, 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 exhinc pendent.

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

Corol. Y. Area ABIH, quæ inter Curvam BDI & Afymptotom 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 quamlibet altitudinem à superficie telluris, invenire densitatem Atmosphæræ. Sit AB telluris superficies, & abinde surium producatur perpendicularis AH, atque ad hujus puncta singula ductæ concipiantur Ordinatæ FG, quæ sint ut Aeris densitates in locis F; & Ordinatarum termini omnes G in Linea Logistica BDGI 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 progressione: densitates Aeris in his altitudinibus erunt in progressione Gometrica; & differentia binarum quarumvis altitudinum, erit mensura

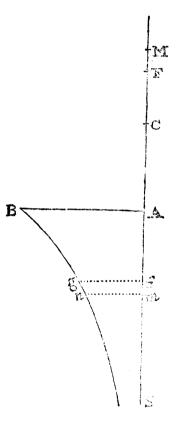
rationis quæ est inter densitates Aeris in istis altitudinibus.

Cessante vi gravitatis, ita jam per vim aliquam extraneam intelligatur Aeris sacta compressio, ut eandem habeat ubique densitatem quam ad terræ superficiem; & quantitas ejus, quæ modo erat exposita per aream indesinitam HABI, nunc per æquale rectangulum ABEC exhibebitur. Atmosphæræ hujus homogeneæ altitudo AC, est ad altitudinem Hydrargyri in tubo Torricellis, ut gravitas Hydrargyri ad gravitatem Aeris; atque inde datur. Huic autem datæ altitudini æquatur (per Corol. 1.) subtangens Curyæ BDGI, atque adeo Modulus Systematis mensurarum omnium AF. Est ergo Logarithmus rationis inter densitates Aeris in binis quibusvis altitudinibus, ad Modulum Canonis, ut altitudinum earundem disferentia, ad Atmosphæræ prædictæ homogeneæ altitudinem illam datam AC.

D Hắc

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 distantiæ: conclusio itaque paulo aliter se habebit. Sit S centrum telluris, & AB superficies ejusdem; sumatur ipsis SF, SA tertia

proportionalis Sf, erigatur ordinata fe quæ sit ut Aeris densitas in F: & Curva Bgn quam pun-Aum q 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, five ut Sf ad SF, hoc est, ut SAg ad SFg. Unde fm est ut SFq inverse & FM directe, id est, ut gravitatio & moles Aeris inter F & M conjunctim; adeoque  $fm \times fg$  five area fgnmest 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  $F_2$ id est, ut Aeris in F densitas fg: & summarum differentia fgnm ut denfitatum differentia fg - mn. Detur lineola fm; & crit fg ut area



fgnm, adeoque ut fg-mn, atque inde (componendo) ut mn. Ergo data lineola fm erit mensura data illius rationis qua est inter fg & mn; atque hinc patet Curvam Bgn esse Logisticam. Sed & eandem esse cum suora descripta Logistica, facile abinde colligitur, quod ordinata basi AB vicinissima & ad aqualia intervalla quam minima disposita, respective sint aquales in utraque Curva; ac proinde cadem eurvatura, eadem inclinatio tangentis ad punctum B, eademque subtangentis magnitudo.

Ergo si distantiæ SF à centro telluris, capiantur in Musica progressione; harum reciprocæ, nempe distantiæ Sf, erunt in progressione Arithmetica; & Aeris densitates fg erunt in progressione Geometrica.

Ad inveniendam itaque densitatem in loco quovis F, minuenda est altitudo AF in ratione distantiæ 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.

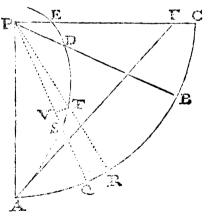
Quæ supra demonstrata sunt, accurate obtinebunt, si modo Atmosphæra ex Aere pariter Elastico tota constet: rationes igitur allatus paululum conturbabunt admisti vapores atque exhalationes, quibus etiam accedet Caloris Frigorisque diversa temperies ad altitudines diversas.

#### PROPOSITIO VI.

# Logarithmorum Canonem ad Spiralem Æquiangulam accomodare.

Quiangula Spiralis appellatur Linea illa curva ADE, que polo P descripta, in eodem dato angulo secat exeuntes à polo radios PA, PD, PE, &c.

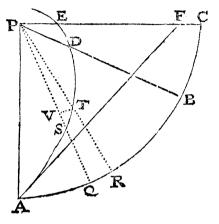
Si centro P & intervallo quovis PA describatur circulus ABC, qui radiis PA, PD, PE occurrat in A, B, C: Dico interceptum arcum BC mensuram fore rationis quam habet PD ad PE, & interceptum arcum AB mensuram rationis quam habet PA ad PD. Dividatur enim arcus AB in particulas quam minimas & xquales QR, & jungantur PQ, PR secantes Spiralem 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; & fimma particularum, nempe arcus AB, mensura erit fumma fimilis rationum, hoc est, rationis quam habet PA ad PD. Et codem argumento, erit arcus BC mensura rationis quam habet PD ad PE.

Ducatur AF Spiralem tangens ad Circuli & Spiralis intersectionem A, huic vero in F occurrat recta PC qua ad radium PA normalis erigitur: & subtangens PF erit mensurarum Modulus, 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 exæquo perturbate, PF est ad QR quæ

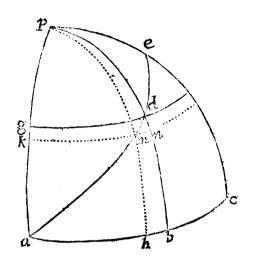


metitur rationem inter PS ad PT, ut terminus PT ad terminorum

#### Scholium.

Spiralem æquiangulam, ad Meridianæ Nauticæ divisionem demon-Brandam, feliciter adhibuit Geometra clarissimus Edmundus Halleius. Sit acp pars octiva Sphæræ terrestris, p Polus, as quadrans Æquatoris, ap quadrans Meridiani; & quæratur magnitudo rectæ, quæ propositum quemlibet hujus arcum designet in Planisphærio. Per Æquatoris & Meridiani intersectionem a, ducta intelligatur linea Helicoeides a de quæ secet omnes Meridianos ad angulum semirectum, huic occurrat in a parallelus Æquatori circulus gd, per idem punctum d agatur Meridianus pdb; & longitudo intercepti arcus Æquatoris ab, erit magnitudo Nautica quæsita arcus ag. Resolvatur enim arcus ag in particulas innumeras quam minimas gk, ducatur parallelus kmn, secans Meridianum pdb in n, Lineam ade in m: & actus Meridianus pmh abscindet Æquatoris particulam bh, quæ erit ad mn, sive huic (ob angulum semirectum mdn) æqualem dn vel gk, ut peripheria Æquatoris ad peripheriam paraileli kmn. Est ergo particula bh magnitudo Nautica particulæ gk, & summa particularum omnium bh, nempe longitudo arcus ab, magnitudo Nautica summæ particularum omnium gk, id est, arcus ag. Manente jam Æquatore abc vel ABC, concipiatur Sphærica superficies in plano ejus Stereographice depingi; & Polo p occupante centrum  $P_r$  projicientur Meridiani pga, pdb, pec in totidem rectas PA, PDB, PEC à centro P exeuntes, ita ut distantia abinde puncti cujusvis D

vel A, tangens fit arcus dimidiati pd vel pa quem distantia illa repræsentat. Linea vero Helicoeides ade convertet se in Spiralem aquiangulam ADE, polo P descriptam, & secantem radios fuos omnes ad angulum semirestum. Hoe siquidem pollulat nota Lex hujusce Projectionis, ut anguli omnes eandem in Plano ac in Sphærica superficie magnitudinem lervent. Arcus itaque propositi az magnitudo Naurica ab vel AB, est



ad subtangentem PF vel huic jam æqualem Sphæræ radium PC, ut Logarithmus rationis inter  $PA \otimes PD$ , hoc est, inter tangentes dimidiatorum archum  $pA \otimes pd$ , vel  $pA \otimes pg$ , ad Modulum Canonis.

Hine quoniam longitudo Radii est ad longitudinem arcus minuti unius primi, ut 3437,746779784939 &c ad 1, & reciprocus Moduli Canonis est 2,302585092994 &c, atque lu numeri in se multiplicati efficiunt 7915,704467897819 &c: si magnitudo illa Nautica AB in minutis primis exhibenda sit, uti mos exigit; subducta tangente artissiciali dimidiari arcus pa, multiplicetur residuum per numerum 7915,704467897819 &c, et sactus dabit partes Meridionales desideratas. Perinde vero se habebit conclusio, sive in Æquatore, siva extra hunc alibi ad utramvis partem locetur punctum a.

#### SCHOLIUM GENERALE.

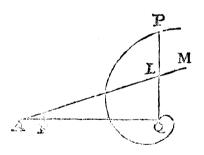
I N eum potissimum finem præcedentia conscripsi, ut allatis aliquot Exemplis ostenderem, qua commodissima ratione Logarithmorum usus in Geometriam recipi, & ad resolutionem Problematum difficiliorum adhiberi possit. Visum est hoc loco nonnullas adjicere porro constructiones, codem consilio essectas, quæ mihi ista tracianti subinde sese obviam non invitæ dederunt: ut ita, ex uberiore specimine, de præstantia Methodi hujus

Logometricæ judicium feratur.

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

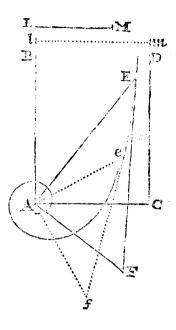
Spiralis Archimedea PQ similem habet extensionem in rectam.

Spiralis Archimedea PO fimile Sit Q polus ejus, QP radius à polo ductus ad Curvæ quodlibet punctum P, & ad eum radium normalis QA. Ducatur LA parallela tangenti Spiralem in P, quæ radium PQ bifariam secet 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.

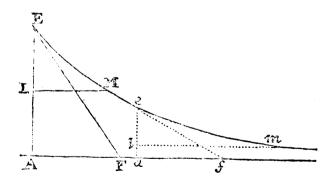


Spiralis Reciprocæ Ae E sit A polus, AB radius primus & infinitus, CD asymptotos radio primo parallela ad distantiam AC; & invenienda proponatur hujusce Curvæ longitudo. Inter Spiralem illam vulgarem Archimedis atque hanc, quam Reciprocam appello, isthæc intercedit differentia, quod cum illius radii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

funt 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 ducantur tangentes EF, ef, & ad radios AE, Ae erigantur normales AF, Af, fore normales istas sibi invicem & Asymptoti intervallo AC æquales. tur autem longitudo cujusvis arcus Ee, ponendo LM mensuram rationis inter AE & EF - AFad Modulum AF, & fimiliter Im men'uram rationis inter Ae & ef - Af ad æqualem Modulum Af. Nam si tangentium differentiæ EF = ef adjiciatur menfurarum 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-



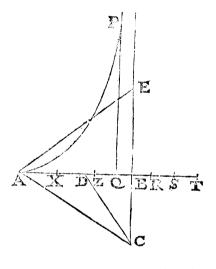
modi contemplationibus delectantur. Oblata sit igitur Logistica EMem, cujus Asymptotos AFas: & quæratur longitudo cujus-vis arcus Ee. Demissis in Asymptoton perpendiculis ELA, ela,

& ductis tangentibus EF, ef, capiatur AL æqualis excessui quo tangens EF superat subtangentem AF, & similater AI 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 arcui Ee.

Accedo ad Cissoidem Diocleam. Sit A vertex ejus AB diameter Circuli genitoris, BC Asymptotos, PQ perpendicularis in diametrum demissa, Cissoidi in P & diametro in Q occurrens. Agatur AC quæ secet Asymptoton in C ac saciat angulum BAC qui sit recti pars tertia, sumptaque inter BQ & BA media pro-

portionali BD jungatur CD; denique per medium perpendiculum PQ ducatur AE recta, quæ occurrat Afymptoto in E: & Ciffoidis arcus AP æquabitur duplicato excessui rectæ AE supra diametrum AB, & simul triplicatæ mensuræ rationis inter BA + AC & BD + DC ad Modulum BC.

Si Cissoidis area APQ convertatur circum axem AQ; generabitur solidum cujus dimensio pendet à Logometria, & sic construitur. Sint AQ, AB, AR, AS, AT continue proportionales; deinde ad Modulum TS capiatur QX mensura rationis inter AB



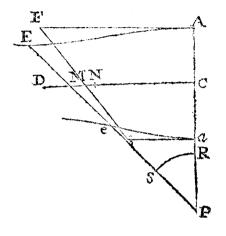
& BQ, & retro ponatur XZ æqualis ipfi SR una cum dimidio ipfius RB ac triente fimul ipfius BQ: & folidum Ciffoidale axem habens AQ basisque semidiametrum PQ, æquabitur Cylindro cujus eadem est basis & cujus altitudo est QZ.

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 occurrens in D, Lineæ vero in E & e: & ex natura Conchoidis, erunt segmenta 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: & femisumma solidorum Conchoidalium quæ generantur ex conversione Figurarum AEDC, aeDC circum axem AaP, erit ad sectorem Sphæræ genitum ex circuli sectore PRS circum axem eundem converso, ut  $3PC \times PD \rightarrow PRq$  ad PRq. Es-

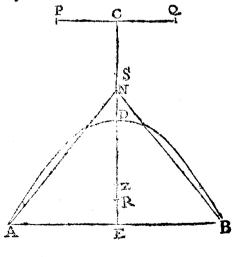
rundem vero semidifferentia Cylindro æquatur, cujus basis est circulus diametro Aa descriptus, & cujus altitudo est mensura duplicata rationis inter PD & PC ad Modulum PC.

Area vero Figuræ totius AEeaæquatur rectangulo cujus basis est Aa, & cujus altitudo CM est mensura rationis inter PD + DC & PC ad Modulum PC. Quod si desideretur quadratura partium AEDC, aeDC; ductis ad axem normalibus AF, af, in regula CD sumenda est CN quæ sit anguli CPD mensura ad eun-



dem Modulum PC: & acta per punctum M recta FMf quæ parallela sit rectæ jungenti puncta P, N, quæque occurrat normalibus in F & f; erit area AEDC æqualis Trapezio AFMC, & area aeDC æqualis Trapezio afMC.

Hyperbolæ quadraturam in superioribus expositam dedi, eo modo, qui mihi vifus est ad propositum quam -maxime accommodatus. Libetaliam constructionem hoc loco apponere, & fimul adlicere gravitatis centrum. Oblata fit portio interior ADB, interclufa curvæ ADB & rectae cuivis AB ad diametrum PQ parallelæ. A Figuræ centro C producatur diameter CDE, quæ basin AB bisariam secet in E; deinde si in diametro



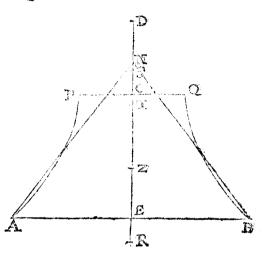
producta fumantur CR ad  $CD_2$  & CD ad  $CS_2$ , ut basis AB ad diametrum  $PQ_2$  & ad Modulum CS fiat CN mensura rationis quamhabet CD ad ER: triangulum rectilineum ANB æquabitur are æ curvilineæ  $ADB_2$ .

Hujus autem areæ centrum gravitatis Z invenietur, capiendo CZ

ad CR ut 2 CR ad 3 EN.

Sit nunc oblata portio exterior APQB, interclusa curvis oppofitis AP, BQ, diametro PQ, & recta cuivis AB ad diametrum

illam parallelx. Esto CD conjugatæ femidiametri longitudo extra portionem oblatam AP QB 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 POponantur vero CR & CT ad eandem centri partem cum basi AB: & ad Mo- A dulum CS, in contrariam centri partem, fumatur CN

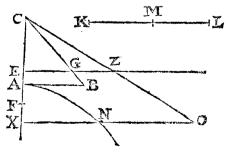


mensura rationis quam habet CD ad ER: triangulum rectilineurs ANB aquabitur area curvilinea APQB.

Hujus autem areæ centrum gravitatis  $\overline{Z}$  invenietur, capiendo CZ ad CR ut 2TR ad 3EN.

Pergo ad superficies ab Hyperbola circum axes suos convoluta

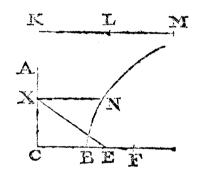
genitas. Sit AN Hyperbola descripta vertice A, centro C, Asymptoto CB, soco F, semiaxe principali AC, semiaxe conjugato AB normali ad AC; & ad axis AC punctum quodvis X sit XN ordinatim applicata, qua Hyperbolæ occurratad N.



In axe CA capiatur CE ad CA ut CA ad CF; & ad cundem exem crecta perpendiculari EZ, quæ Afymptoto occurrat in G, angulo CEZ inferibatur æqualis ipfi CX recta CZ, quæ porro producta fecet ordinatim applicatam XN ad O. Tum fumatur KL quæ fit æqualis exceffui quo XO fuperat AB, atque LM quæ fit mensura rationis inter CZ + ZE & CG + GE ad Modulum CE: & superficies genita ex arcus AN conversione circum exem AX, crit ad Circulum semidiametro AB descriptums ut excessus KM quo KL superat LM, ad semidiametrum illam AB.

Sit rursus BN Hyperbola descripta vertice B, centro C, soco I.

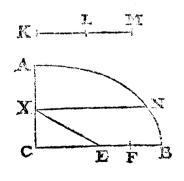
femiaxe principali CB, femiaxe conjugato CA hormali ad CB; & ad axis AC punctum quodvis X fit XN ordinatim applicata, quæ Hyperbolæ occurrat ad N. In axe CB capiatur CE ad CA ut CA ad CF, & jungatur EX. Tum fumatur KL quæ fit ad XC ut XE ad CE, & LM quæ rationis inter EX + XC & CE mensura fit ad Modulum 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 licebit 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

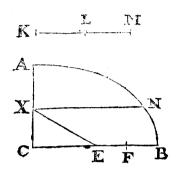


E 2

conversione circum axem CX, erit ad Circulum semidiametro CB descriptum, ut linearum KL & LM aggregatum KM, ad semi-

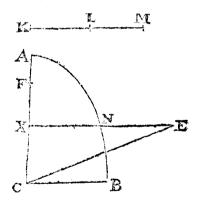
diametrum illam CB. Ut hæc tiltima constructio locum habeat, oportet semiaxem CA circa quem conversio sacta est, minorem esse altero semiaxe CB; aliter enim Mo-

duli CE quantitas  $\frac{CAq}{\sqrt{CBq-CAq}}$  evadet impossibilis, & constructio illa Logometrica (quod in hujusinodi casibus sieri solet) convertet se in Trigonometricam, qualis illa est quæ jam sequitur.



Sit ANB Ellipsis descripta centro C, verticibus A & B, foco F, semiaxe principali CA, semiaxe 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

matur KL quæ fit ad XC ut XE ad CE, & LM quæ anguli XEC menfura fit ad Modulum CE, hoc est, quæ fit æqualis arcui cujus finus est XC ad radium CE: & superficies genita ex arcus B'N conversione circum axem CX, erit ad Circulum semidiametro CB descriptum, ut linearum KL & LM aggregatum KM, ad semidiametrum illam CB. Posset hujus etiam superficiei dimensio per Logome-

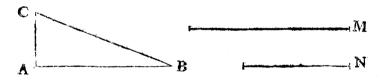


triam designari, sed modo inexplicabili. Nam si quadrantis circuli quilibet arcus, radio CE descriptus, sinum habeat CX sinumque complementi ad quadrantem XE: sumendo radium CE pro Modulo, arcus erit rationis inter  $EX + XC\sqrt{-1}$  & CE mensura ducta in  $\sqrt{-1}$ . Verum isthac aliis, quibus opera pretium videbitur, diligentius excutienda relinquo. Ceterum ex pracedentibus 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 æquationum radicibus dudum ab Analystis observatum est; vel eas exprimi posse per Cardani regulas, atque adeo per duarum mediarum proportionalium inventionem; vel per divisionem arcus circularis in tres æquales partes, si forte suerint inexplicabiles per memoratas regulas. \* Hoc animadvertit Cartesius, sed & ante Cartesium idem observavit Franciscus Vieta sub sinem Supplementi Geometriæ. Exhinc autem aperte colligitur, qualis sit ordo Naturæ transeuntis ad Anguli trissectionem à trisectione Rationis.

Mirabilem illam Harmoniam ulterius declarare lubet, Exemplo desumpto ab eadem Figura circum axes suos convoluta. Sit igitur APB Q Ellipsis, axis ejus major AB, minor PQ, centrum C, socus F. Hæc circum axem utrumvis convoluta Solidum generet, cujus particulæ constantes ex materia homogenea, vires attractivas habeant in duplicata distantiarum ratione decrescentes: & quæratur vis qua Solidum illud attrahit corpusculum quodvis, in ejus super-

<sup>\*</sup> Sublato etenim termino secundo, tres habentur Æquationum casus. Hi vero resolvuntur ope trianguli rectanguli ABC, rectum habentis angulum ad A, ist quo insuper triangulo semper data sunt duo latera.



Cas. 1. Nam si sit  $x^3 + 3aax = \pm 2aab$ : ponantur AB = a, AC = b; & sumantur M & N binæ mediæ 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 fit  $x^3 - 3aax = \pm 2aab$ , existente a minore quam b: ponantur AB = a, BC = b; & sumantur M & N binæ mediæ proportionales inter BC + AC & BC - AC: & crit M + N radix unica possibilis affirmativa, si habeatur + 2aab; vel -M - N radix unica possibilis negativa, si habeatur - 2aab.

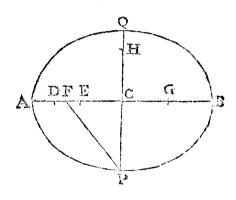
Cas. 3. Denique si sit  $x^3 - 3aax = \pm 2aab$ , existente a majore quam b: ponantur AB = b, BC = a; & sumatur M sinus trientis angulorum summæ A + B, atque N sinus trientis angulorum differentiæ A - B, existente radio 2BC; & erunt -M, -N, & M + N tres radices possibiles, si habeatur + 2aab; vel M,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

Atque ita Problemata omnia Solida solutionem facilem recipiunt, vel per Cano-

nem Logarithmicum, vel per Canonem Trigonometricum.

ficie locatum ad axis illius terminum. Jungantur puncta P, F, ac fumatur CD quæ sit mensura rationis inter  $PF \rightarrow FC & CP$  ad Modulum CA, pariterque sumatur CE quæ sit anguli CPF mensura ad Modulum CP; sitque FD excessus mensura CD supra CF, atque FE excessus ipsius CF supra mensuram CE: & Solidi

convolutione circum axem majorem AB geniti vis in corpusculum ad Alocatum, erit ad Sphæræ homogeneæ & eodem axe descriptæ vim in idem corpusculum, ut 3FD×CPq ad CF cub; Solidi autem conversione circum axem minorem PQ geniti vis in corpusculum ad Plocatum, erit ad Sphæræ homogeneæ & eodem axe descriptæ vim in idem corpusculum, ut 3FE×CAq

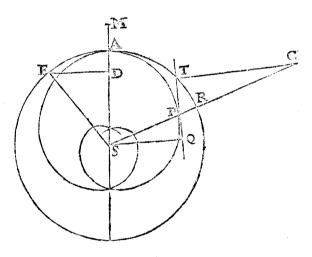


ad CFcub. Unde cum vis Sphæræ prioris in corpusculum ad  $A_s$  fit ad vim Sphæræ posterioris in corpusculum ad  $P_s$  ut CA ad CP: erit vis Solidi prioris in corpusculum ad  $A_s$  ad vim Solidi posterioris in corpusculum ad  $P_s$  ut  $FD \times CP$  ad  $FE \times CA$ .

Hinc quoniam Solidum posterius medium est proportionale inter Solidum prius & Sphæram 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 Ellipseos sint prope æquales. Itaque in hoc casu, ponendo CG mediam proportionalem inter CF & 3FD, & capiendo CH ad 3FE ut CA ad CF; posterioris Solidi vires ad A & P, wel ad B & Q, erunt ad invicem quamproxime ut CG ad CH. Id quod non inutile præbet compendium ad inventionem Figuræ Telluris, qualem eam subtiliter instituit celeberrimus Newtonus, summus ille Philosophiæ sanioris 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 centripetis in ratione distantiarum triplicata decrescentibus agitantur, quæque de loco dato, cum data velocitate, secundum datam rectam egrediuntur.

Cas. 1. Sit S centrum virium, exearque corpus de loco P secundum rectam PQ vel QP, ea cum velocitate quam acquirere posses ab iisdem viribus, libere cadendo versus centrum S de loco C, & casu suo describendo altitudinem CP. In datam rectam QPT demittantur perpendicula SQ, CT, centroque S & intervallo  $\sqrt{SQq} + QTq$  describatur circulus RTA, rectæ SPC occurrens in R: deinde ad Modulum  $\sqrt{SCq} - SRq$  sit arcus RA mensura rationis inter  $SR + \sqrt{SRq} - SPq$  & 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  $\sqrt{SCq} - SRq$ , deinde in recta SA



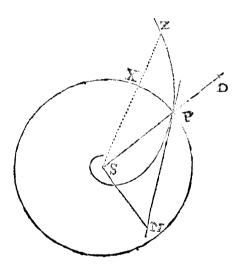
capiendo longitudinem quamvis SD quæ sit minor quam SA, ad eandem erigendo perpendiculum DE secans circulum in E, & jungendo SE. Nam si ad utrasque partes puncti A ponatur arcus circularis AR, cujus longitudo sit mensura rationis inter  $SE \rightarrow ED$  & SD ad Modulum SM, & in semidiametris SR capiantur distantiæ 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: 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 distantiam SP, cum issem viribus revolvi

revolvi posset, ut  $\sqrt{SCq-SPq}$  ad SC. Ex ipsa constructione patet, hanc Spiralem primam infinitis gyris circa centrum virium contorqueri, quin & seipsam infinitis gyris decussare, & siti erunt

Nodi omnes ad Apfidis 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, qua fecet PM in M; deinde centro S & intervallo SP describatur circulus, & in ejus circumferentia capiatur arcus PX, cujus longi-

tudo fit menfura 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 suerit major quam SP, aliter ad eafdem, inque semidiametro SX ponatur SZ æqualis ipfi SD; & punctum Z erit ad Trajectoriam describen-Tempus autem quo radius SZ, à centro ad corpus motum ductus, percurret aream quamvis SPZ, erit ut differentia quadratorum ex SZ & SP: Nam area

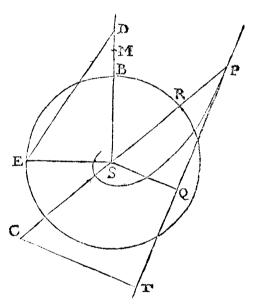


percursa, est ad illam differentiam, in data ratione Moduli dimidiati  $\frac{1}{2}SM$  ad SP. Velocitas vero corporis in loco quovis P, æqualis erit velocitati qua in Circulo, ad eandem distantiam SP, cum issidem viribus revolvi posset. Ex constructione patet hanc secundam Spiralem esse Æquiangulam illam Propositionis sextæ; ea vero migrabit in Circulum ubi angulus SPM sit 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 descendendo ad locum P, viribus centripetis inter ascendendum in æquales vires centrifugas conversis. In datam rectam PQT demittantur perpendicula 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 occurrens in R, deinde ad Modulum  $\sqrt{SCq-SRq}$  sit arcus RB mensura rationin inter  $SR + \sqrt{SRq} + SPq$  & SP, jaceant autem arcus ille RB & punctum Q ad partes diversas rectæ SP. Exhinc Trajectoria dabitur, sumendo SM æqualem ipsi  $\sqrt{SCq-SRq}$ , in recta SB capiendo longitudinem quamvis SD, ad eandem erigendo

perpendiculum SE circulum fecans in  $E_1$  & jungendo DE. Nam fi retro ponatur à puncto B circularis arcus  $BR_{1}$ cujus longitudo mensura fit ration is inter SE + ED& SD ad Modulum SM. & in femidiametro SR capiatur distantia SP æqualis ipsi SD: erit punctum P ad Trajedescribendam. ctoriam . Tempus autem quo radius SP, à centro ad corpus motum ductus, percurret aream quamvis hujus Trajectoria, erit ut incrementum vel decrementum rectae DE

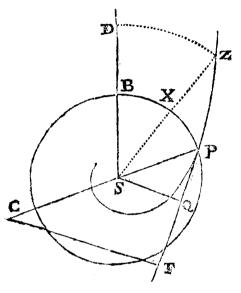


per tempus illud factum: nam area percursa æquatur huic incremento vel decremento in Modulum dimidiatum  $\frac{1}{2}SM$  ducto. Velocitas vero corporis in loco quovis P, erit ad velocitatem qua in Circulo, ad eandem distantiam SP, cum iisdem viribus revolvi posset, ut  $\sqrt{SCq + SPq}$  ad SC. Ex 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 sucretic quam circumserentia tota RBER; vel toties cinget, quoties arcus ille circumserentiam excedit.

Cas. 4.

Caf. 4. Reliquis manentibus, fint jam TQ & SQ equales. Centro S & intervallo SP describatur circulus PXB, & fit arcus PB equalis ipfi SC, jaceant autem arcus PB & punctum Q ad partes diversas recta SP. Exhinc Trajectoria dabitur, sumendo in recta SB

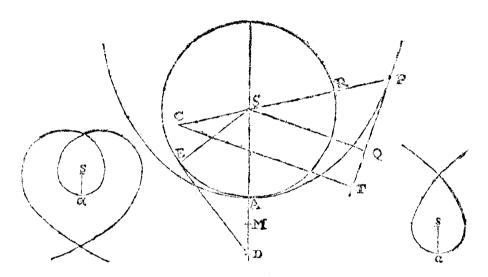
longitudinem quamvis SD, centroque S & intervallo SD describendo circuli arcum DZ æqualem ipsi SC. Nam si ordine circulari contrario ponantur arcus PB à puncto P & arcus DZ à puncto D: crit punctum Zad Trajectoriam describendam. Tempus autem quo radius SZ, a centro ad corpus motum ductus, percurret aream quamvis SPZ, erit ut differentia radiorum SZ & SP: nam area percuría æquatur huic differentiæ ductæ in semissem distantiæ SC. Velocitas vero corporis in loco quovis P, erit ad ve-



locitatem qua in Circulo, ad eandem distantiam SP, cum iisdem viribus revolvi posset, ut  $\sqrt{SCq + SPq}$  ad SC. Ex constructione pater, hanc Spiralem quartam esse Reciprocam illam, cujus longitudinem supra dimensam dedimus.

Cas. 5. Reliquis adhuc manentibus, sit jam TQ minor quam SQ. Centro S & intervallo  $\sqrt{SQ}q - TQq$  describatur circulus RAE rectæ SP occurrens in R; deinde sit arcus RA, ad ejusdem circuli arcum cujus secans est SP, ut  $\sqrt{SCq} + SRq$  ad SR; ponatur autem arcus ille RA ad easdem partes rectæ SP cum puncto Q: & A crit Apsis ima Trajectoriæ. Exhinc vero Trajectoria dabitur, sumendo SM æqualem ipsi  $\sqrt{SCq} + SRq$ , in recta SA capiendo longitudinem quamvis SD quæ sit major quam SA, ducendo DE quæ circulum tangat in E, & jungendo SE. Nam si ad utrasque partes puncti A ponatur arcus circularis AR, cuius longitudo mensura sit anguli DSE ad Modulum SM, & in semidiametris SR capiantur distantiæ 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 distantiam SP, cum isidem 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 decusabit, quoties illa recta diametrum excedit, & Nodi omnes siti erunt ad Apsidis lineam AS.

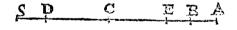
Sunt itaque Trajectoriarum quinque Species. Harum primam atque ultimam descripsit olim Neutonus, per Hyperbolu & Ellipseos quadraturam.

Geometris integrum erit, ex adductis hactenus Exemplis de Methodo nostra judicare; quam quidem, si proba fuerit, ulterius excolere pergent & excolendo latius promovebunt. Paret utique campus amplissimus in quo vires suas experiri poterunt, præsertim si Logometriæ Trigonometriam insuper adjungant, quibus miram quandam affinitatem in se invicem euntibus intercedere notabam. Hisce quidem Principiis haud facile crediderim generaliora dari posse; cum

gota Mathesis vix quicquam in universo suo ambitu complectatur, præter angulorum & rationum Theoriam. Neque saue commodiora sperabit, qui animadverterit Effectionis facilitatem per amplissimas illas, omnibusque suis numeris absolutas, tum Logarithmorum tum Sinuum & Tangentium Tabulas, quas antecessorum nostrorum laudatifsimæ solertiæ debemus acceptas. Ut vero tanti benesicii uberior nobis exfurgat fructus, id nunc exponendum restat, quibus artibus ad istitulmodi conclusiones rectiffima perveniatur. In hunc finem Theoremata quædam, tum Logometrica tum Trigonometrica adjecissem, quæ parata ad usum asservo; ni consultius visum esset, quum absque nimiis 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 Fluentes, omissis hujusmodi subsidiis, ad Logometriam satis commode revocentur: id quod uno atque altero Exemplo oftendam.

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 dimidium, C punctum insimum, 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 dicacatur x, & momentum ejus  $\rightarrow x$ ; momentum arcus jam descripti

BE erit — i. Exponanatur vis resistentia per z; & vis qua pendulum vere acceleratur, erit ut excessus vis prioris supra resistentiam, hoc est,



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

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

hæ vero deduci non poterunt in usum, priusquam determinatæ suerint quantitates r & CS. Ad hoc efficiendum, duæ restant conditiones nondum adimpletæ; oportet enim resistentiam esse nullam, atque adeo quantitatem z sive  $SE \rightarrow rv$  evanescere, ubi punctum Ein puncta B & D inciderit.

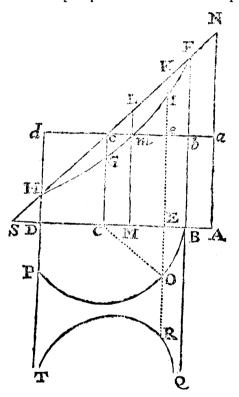
Sint ergo b & d valores ipfius v, dum incidit punctum E in puncta B & D respective: & in his casibus habebuntur SB + rb = 0, SD + rd = 0. Unde  $r = -\frac{SB}{b}$ ,  $r = -\frac{SD}{d}$ , atque  $z = SE + rv = SE - \frac{v}{b}SB = SE - \frac{v}{d}SD$ . Porro crit  $\frac{SB}{SD} = \frac{b}{d}$ ; atque adeo  $CS = \frac{|SB|}{|SD|} = \frac{|CS|}{|d|} = \frac{|CS|}{|d|} = \frac{|CS|}{|c|} = \frac{|CB|}{|c|} = \frac{|CB|}{|$ 

Componetur itaque Problema hunc in modum. Producatur BD verfus D ad S, eo usque, donec BD sucrit 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: & crit vis resistantiæ in loco E, ad pondus relativum corporis penduli, ut  $SE = \frac{v}{2}SB$ , ad CA.

Hujus Problematis solutio utilitatem habet in Physica non contemnendam: quapropter constructionem ejusdem Linearem, ex eadem Analysi deductam, subjungere visum est. Invento uti supra puncto S; ad rectam SA erigantur perpendicula DH, Ce, EK, BF, AN, recta SN utcunque per S ducta occurrentia in H, c, K, F, N. Per punctum c ducatur recta da parallela recta DA, qua issum perpendiculis occurrat in d, c, e, b, a; & ad Asymptoton SA ducatur Logistica HGIF, qua transeat per puncta H & F, secceque

perpendicula 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 refistente, ut aN ad eK; erit autem ad vim resistentiæ in loco E, ut aN ad KI; atque adeo ad vim qua pendulum acceleratur punctum E in Medio resi-Stente, ut a N ad e I. Porro, fi per punctum m ducatur ad rectam SMA perpendicularis LmM, quæ fecet SN in L: erit M locus ubi resistentia fit maxima: atque adeo refistentia illa maxima, erit ad pondus relativum penduli, ut Lm ad Na, hoc est, ut CM ad CA.

Ceterum si ita ducatur recta SN, ut abscindat re-

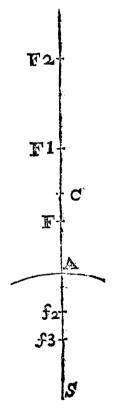


Ctam DH quæ sit dupla ipsius SD, centroque C & intervallo CB describatur Circulus BOP, qui occurrat perpendiculo KE in O: erit penduli in Medio resistente oscillantis velocitas in loco E, ad velocitatem penduli ejustem ad eundem locum E delati per idem pondus relativum in Medio son resistente, ut media proportionalis inter CS & KI, ad EO.

Adhæc si jungatur CO, & in perpendiculo KE sumatur ER, quæ sit ad CB ut CB ad mediam proportionalem inter Cv & KI; continuoque 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 decrescebat in recessu à centro telluris in duplicata ratione distantiæ: libet candem exquirere denuo, ubi gravitatio vel augetur vel diminuitur in ratione datæ cujusvis dignitatis distantiæ. Sit S centrum telluris, A punctum

in ejus superficie vel alibi utcunque situm, SAF2 resta à centro ad summitatem Atmoíphæræ producta: & quærenda fit ratio denfitatis in loco A, ad denfitatem in loco quovis F, ex Hypotheli quod vis gravitatis in F sit ut distantiæ SF dignitas quæcunque SF", cujus index est n. Pro SF scribatur n, ac defignent d & v denfitates Aeris ad A&F; & cum densitas sit ubique ut pressura totius Aeris incumbentis, erit densitatis momentum ut momentum pressure, hoc est, v ut vxx, atque adeo  $\frac{v}{z}$  ut  $\dot{x}x^{2}$ . Sit AC altitudo Atmosphæræ, cujus uniformis densitas cadem esset ac densitas loci A, vel sit AC ad altitudinem Hydrargyri barometrici in loco A, ut densitas Hydrargyri ad densiratem Aeris in codem 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 confequitur ut fit d-vfive v, ad d five v, ut AF five x, ad AC. Erit itaque, in hoc casu,  $AC\frac{\dot{v}}{v} = \dot{x} = \frac{x \lambda^n}{SA^n}$ . Quoniam ergo, ubicunque sumeretur punctum

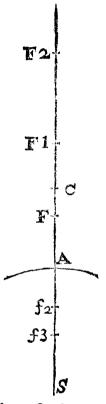


F, erat  $\frac{\dot{v}}{v}$  ut  $\dot{x}.\dot{x}^*$ : eric porro  $AC\frac{\dot{v}}{v} = \frac{\dot{x}.\dot{x}^*}{SA^*}$ , ubicunque fumatur puns tum F.

Jam si gravitatio sit reciproce ut distantia à centro, sive ut

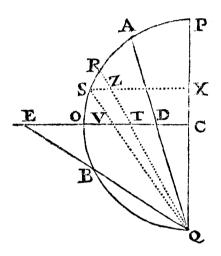
 $\frac{v}{x}$  vel  $x^{-1}$ ; erit n=-1, atque inde  $AC\frac{v}{v}=SA\frac{x}{x}$ ; unde si Fluentes statuantur equales, mensura rationis inter densitates d v ad Modulum AC, equabitur mensure rationis inter distantias SF & SA ad Modulum SA.

Si gravitationis sit alia quævis Lex: quoriam 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,  $Sf_2$ , Sf3, &c: mensura rationis inter densitates Aeris in A & F ad Modulum AC, erit Af3, si gravitatio sit reciproce in triplicata ratione distantiæ; erit Af2, si gravitatio sit reciproce in duplicata ratione distantiæ; erit AF, si gravitatio uniformis statuatur; erit \*AFI, si gravitatio sit ut distantia; erit AF2, si gravitatio sit in duplicata ratione distantiæ. 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 sutura 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 Q A, QB, semidiametro CO occurrentes in D & E: Dico magnitudinem Nauticam arcus AB æqualem esse menssuræ 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,



nt 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.