



HOROLOGII OSCILLATORII

PARS QUARTA.

De centro Oscillationis.

CEntrorum Oscillationis, seu Agitationis, investigationem olim mihi, fere adhuc puero, aliisque multis, doctissimus Mersennus proposuit, celebre admodum inter illius temporis Geometras problema, prout ex litteris ejus ad me datis colligo, nec non ex Cartesii haud pridem editis, quibus ad Mersennianas super his rebus responsum continetur. Postulabat autem centra illa ut invenirem in circuli sectoribus, tam ab angulo quam à medio arcu suspensis, atque in latus agitatis, item in circuli segmentis, & in triangulis, nunc ex vertice, nunc ex media basi pendentibus. Quod eo redit, ut pendulum simplex, hoc est, pondus filo appensum reperiat, ea longitudine, ut oscillationes faciat temporum eorundem ac figuræ istæ, uti dictum est, suspensæ. Simul vero pretium operæ, si forte quæsitis satisfecissem, magnum sane & invidiosum pollicebatur. Sed à nemine id quod desiderabat tunc obtinuit. Nam me quod attinet, cum nihil reperirem quo vel primus aditus ad contemplationem eam patefceret; velut à limine repulsus, longiori investigatione tunc quidem abstinui. Qui vero rem sese confecisse sperabant viri insignes, Cartesius, Honoratus Fabrius, aliique, nequaquam scopum attigerunt, nisi in paucis quibusdam facilioribus, sed quorum tamen demonstrationem nullam idoneam, ut mihi videtur, attulerunt. Idque comparatione eorum quæ hic trademus manifestum fore spero, si quis forte quæ ab illis tradita sunt, cum nostris hisce contulerit; quæ quidem & certioribus principiis demonstrata arbitror, & experimentis prorsus convenientia reperi. Occasio vero ad hæc denuo tentanda, ex pendulorum automati nostri temperandorum ratione oblata est, dum pondus mobile, præter id quod in imo est, illis applico, ut in descriptione horologii fuit explicatum. Hinc melioribus auspiciis atque à prima origine rem exorsus, tandem difficultates omnes superavi, nec tantum problematum Mersennianorum solutionem, sed alia quoque illis difficiliora reperi, &

viam denique, qua in lineis, superficiebus, solidisque corporibus certa ratione centrum illud investigare liceret. Vnde quidem, præter voluptatem inveniendi quæ multum ab aliis quæſita fuerant, cognoscendique in his rebus naturæ leges decretaque, utilitatem quoque eam cepi, cujus gratia primo animum ad hæc applicueram, reperta illa horologii temperandi ratione facili & expedita. Accessit autem hoc quoque, quod pluris faciendum arbitror, ut certæ, sæculisque omnibus duraturæ, mensuræ definitionem absolutissimam per hæc tradere possem; qualis est ea quæ ad finem horum adjecta reperietur.

DEFINITIONES.

I.

Pendulum dicatur figura qualibet gravitate prædita, siue linea fuerit, siue superficies, siue solidum, ita suspensa ut circa punctum aliquod, vel axem potius, qui plano horizontis parallelus intelligitur, motum reciprocum vi gravitatis sua continuare possit.

II.

Axis ille horizontis plano parallelus, circa quem penduli motus fieri intelligitur, dicatur axis Oscillationis.

III.

Pendulum simplex dicatur quod filo vel linea inflexili, gravitatis experte, constare intelligitur, ima sui parte pondus affixum gerente; cujus ponderis gravitas, velut in unum punctum collecta, censenda est.

IV.

Pendulum verò compositum, quod pluribus ponderibus constat, immutabiles distantias servantibus, tum inter se, tum ab axe Oscillationis. Hinc figura qualibet suspensa, ac gravitate prædita, pendulum compositum dici potest, quatenus cogitatu in partes quotlibet est divisibilis.

V.

Pendula isochrona vocentur, quorum Oscillationes, per arcus similes, equalibus temporibus peraguntur.

VI.

Planum Oscillationis dicatur illud, quod per centrum gravitatis figura suspensa duci intelligitur, ad axem oscillationis rectum.

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.

VII.

Linea centri, recta qua per centrum gravitatis figura ducitur, ad axem oscillationis perpendicularis.

VIII.

Linea perpendiculi, recta in plano oscillationis, ducta ab axe oscillationis, ad horizontis planum perpendicularis.

IX.

Centrum oscillationis vel agitationis figura cujuscumque, dicatur punctum in linea centri, tantum ab axe oscillationis distans, quanta est longitudo penduli simplicis quod figura isochronum sit.

X.

Axis gravitatis, linea quaevis recta, per centrum gravitatis figura transiens.

XI.

Figura plana, vel linea in plano sita, in planum agitari dicatur, cum axis oscillationis in eodem cum figura lineaeve est plano.

XII.

Eadem vero in latera agitari dicantur, cum axis oscillationis ad figura lineaeve planum rectus est.

XIII.

Quando pondera in rectas lineas duci dicentur, id ita est intelligendum, ac si numeri lineaeve, quantitates ponderum-rationemque inter se mutuam exprimentes, ita ducantur.

HYPOTHESES.

I.

S*I pondera quotlibet, vi gravitatis sua, moveri incipiant; non posse centrum gravitatis ex ipsis compositae altius, quam ubi incipiente motu reperiebatur, ascendere.*

M iij

Altitudo autem in his secundum distantiam à plano horizontali consideratur, graviaque ponuntur ad hoc planum, secundum rectas ipsi perpendiculares, descendere conari. Quod idem ab omnibus, qui de centro gravitatis egerunt, vel ponitur expresse, vel à legentibus supplendum est, cum absque eo centri gravitatis consideratio locum non habeat.

Ipsa vero hypothesis nostra quominus scrupulum moveat, nihil aliud sibi velle eam ostendemus, quam quod nemo unquam negavit, gravia nempe sursum non ferri. Nam primo, si unum quodpiam corpus grave proponamus, illud vi gravitatis suæ altius ascendere non posse extra dubium est. ascendere autem tunc intelligitur scilicet, cum ejus centrum gravitatis ascendit. Sed & idem de quotlibet ponderibus, inter se per lineas inflexiles conjunctis, concedi necesse est, quoniam nihil vetat ipsa tanquam unum aliud considerari. Itaque neque horum commune gravitatis centrum ultro ascendere poterit.

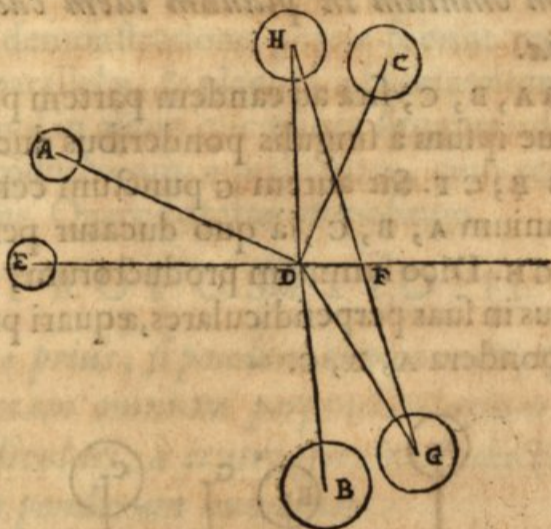
Quod si jam pondera quotlibet non inter se connexa ponantur, illorum quoque aliquod commune centrum gravitatis esse scimus. Cujus quidem centri quanta erit altitudo, tantam ajo & gravitatis ex omnibus compositæ altitudinem censerì debere; siquidem omnia ad eandem illam centri gravitatis altitudinem deduci possunt, nullâ aliâ accersitâ potentiâ quam quæ ipsis ponderibus inest, sed tantum lineis inflexilibus ea pro lubitu jungendo, ac circa gravitatis centrum movendo; ad quod nulla vi neque potentia determinata opus est. Quare, sicut fieri non potest ut pondera quædam, in plano eodem horizontali posita, supra illud planum, vi gravitatis suæ, omnia æqualiter attollantur; ita nec quorumlibet ponderum, quomodocunque dispositorum, centrum gravitatis ad majorem quam habet altitudinem pervenire poterit. Quod autem diximus pondera quælibet, nulla adhibita vi, ad planum horizontale, per centrum commune gravitatis eorum transiens, perducì posse, sic ostendetur.

Sint pondera A, B, C , positione data, quorum commune gravitatis centrum sit D . per quod planum horizontale ductum ponatur, cujus sectio recta EF . Sint jam lineæ inflexiles DA, DB, DC , quæ pondera sibi invariabiliter connectant; quæ porro moveantur, donec A sit in plano EF ad E . Virgis vero omnibus per æquales angulos delatis, erunt jam B in G , & C in H .

Rursus jam B & C connecti intelligantur virgâ HC , quæ secet planum EF in F ; ubi necessario quoque erit centrum gravitatis bino-

rum istorum ponderum connexorum, cum trium, in E, B, H, positorum, centrum gravitatis sit D, & ejus quod est in E, centrum gravitatis sit quoque in plano EDF. Moventur igitur rursus pondera H, G, super puncto F, velut axe, absque vi ulla, ac simul utraque ad planum EF adducuntur, adeo ut jam tria, quæ prius erant in A, B, C, ad ipsam sui centri gravitatis D altitudinem, suo ipsorum æquilibrio, translata appareat. quod erat ostendendum. Eademque de quocunque aliis est demonstratio.

DE CENTRO
OSCILLATIONIS.



Hæc autem hypothesis nostra ad liquida etiam corpora valet, ac per eam non solum omnia illa, quæ de innatantibus habet Archimedes, demonstrari possunt, sed & alia pleraque Mechanicæ theorematum. Et sanè, si hac eadem uti scirent novorum operum machinatores, qui motum perpetuum irritò conatu moliuntur, facile suos ipsi errores deprehenderent, intelligerentque rem eam mechanica ratione haud quaquam possibilem esse.

II.

Remoto aëris, alioque omni impedimento manifesto, quemadmodum in sequentibus demonstrationibus id intelligi volumus, centrum gravitatis penduli agitati, æquales arcus descendendo ac ascendendo percurrere.

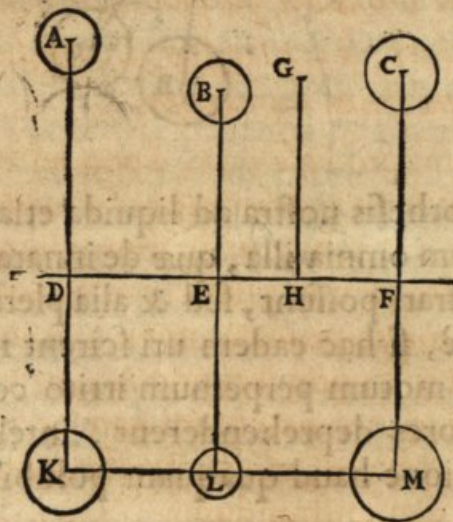
De pendulo simplici hoc demonstratum est propositione 9 de Descensu gravium. Idem vero & de composito tenendum esse declarat experientia; si quidem, quæcunque fuerit penduli figura,

æque apta continuando motui reperitur, nisi in quantum plus minusve aëris objectu impeditur.

PROPOSITIO I.

Ponderibus quotlibet ad eandem partem plani existentibus, si à singulorum centrīs gravitatis agantur in planum illud perpendicularares; hæ singula in sua pondera ducta, tantundem simul efficient, ac perpendicularis, à centro gravitatis ponderum omnium in planum idem cadens, ducta in pondera omnia.

Sint pondera A, B, C , sita ad eandem partem plani, cujus sectio recta DF , inque ipsum à singulis ponderibus ducantur perpendicularares AD, BE, CF . Sit autem G punctum centrum gravitatis ponderum omnium A, B, C , à quo ducatur perpendicularis in idem planum GH . Dico summam productorum, quæ fiunt à singulis ponderibus in suas perpendicularares, æquari producto ab recta GH in omnia pondera A, B, C .



Intelligentur enim perpendicularares, à singulis ponderibus ductæ, continuari in lateram partem plani DF , sintque singulæ DK, EL, FM , ipsi HG æquales; omnesque lineæ, inflexiles virgas referant, ad horizontem parallelas; & ponantur in K, L, M ; gravitates ejusmodi, quæ singulæ cum sibi oppositis A, B, C , æquilibrium faciant ad intersectionem plani DEF . Omnes igitur K, L, M , æquiponderabunt omnibus A, B, C . Erit autem, sicut longitudo AD ad DK , ita pondus K ad pondus A , ac proinde DA ducta in magnitudinem A , æquabitur DK , sive GH , ductæ in K . Simili-

ter

ter EB in B æquabitur EL , five GH , in L ; & FC in C æquabitur FM , five GH , in M . Ergo summa productorum ex AD in A , BE in B , CF in F , æquabitur summæ productorum ex GH in omnes K , L , M . Quum autem K , L , M , æquiponderent ipsis A , B , C ; etiam iisdem A , B , C , ex centro ipsorum gravitatis G suspensis, æquiponderabunt. Vnde, cum distantia GH æqualis sit singulis DK , EL , FM , necesse est magnitudines A , B , C , simul sumptas, æquari ipsis K , L , M . Itaque & summa productorum ex GH in omnes A , B , C , æquabitur productis ex DA in A , EB in B , & FC in C . quod erat demonstrandum.

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.

Et si vero in demonstratione positæ fuerint rectæ AD , GH , CF , horizonti parallelæ, & planum ad horizontem erectum; patet, si omnia simul in alium quemlibet situm transponantur, eandem manere productorum æqualitatem, cum rectæ omnes sint eadem quæ prius. Quare constat propositum.

PROPOSITIO II.

Positis quæ prius, si pondera omnia A , B , C , sint æqualia; dico summam omnium perpendicularium AD , BE , CF , æquari perpendiculari, à centro gravitatis ductæ, GH , multiplici secundum ponderum numerum.

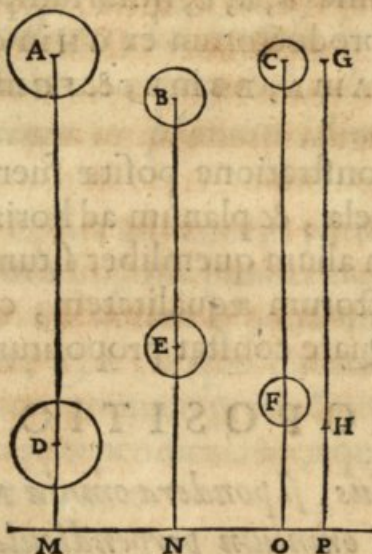
Quum enim summa productorum, à ponderibus singulis in suas perpendiculares, æquetur producto ex GH in pondera omnia; sitque hic, propter ponderum æqualitatem, summa illa productorum æqualis producto ex uno pondere in summam omnium perpendicularium; itemque productum ex GH in pondera omnia, idem quod productum ex pondere uno in GH , multiplicem secundum ponderum numerum: patet summam perpendicularium necessario jam æquari ipsi GH , multiplici secundum ponderum numerum. quod erat demonstrandum.

PROPOSITIO III.

Si magnitudines quadam descendant omnes, vel ascendant, licet inæqualibus intervallis; altitudines descensus vel ascensus cujusque, in ipsam magnitudinem ductæ, efficiant summam productorum æqualem ei, quæ fit ex altitudine descensus vel ascensus centri gravitatis omnium magnitudinum, ducta in omnes magnitudines.

N

Sunto magnitudines A, B, C , quæ ex A, B, C , descendant in D, E, F ; vel ex D, E, F , ascendant in A, B, C . Sitque earum centrum gravitatis omnium, dum sunt in A, B, C , eadem altitudine cum puncto G ; cum vero sunt in D, E, F , eadem altitudine cum puncto H . Dico summam productorum ex altitudine AD in A, BE in B, CF in C , æquari producto ex GH in omnes A, B, C .



Intelligatur enim planum horizontale cujus sectio recta MP , atque in ipsum incidant productæ AD, BE, CF & GH , in M, N, O, P .

Quia igitur summa productorum ex AM in A, BN in B, CO in C , æqualis est facto ex GP in omnes A, B, C *. Similiterque summa productorum ex DM in A, EN in B, FO in C , æqualis facto ex HP in omnes A, B, C ; sequitur & excessum priorum productorum supra posteriora, æquari facto ex GH in omnes magnitudines A, B, C . Dicitur vero excessum æquari manifestum est productis ex AD in A, BE in B, CF in C . Ergo hæc simul etiam æqualia erunt producto ex GH in omnes A, B, C . quod erat demonstrandum.

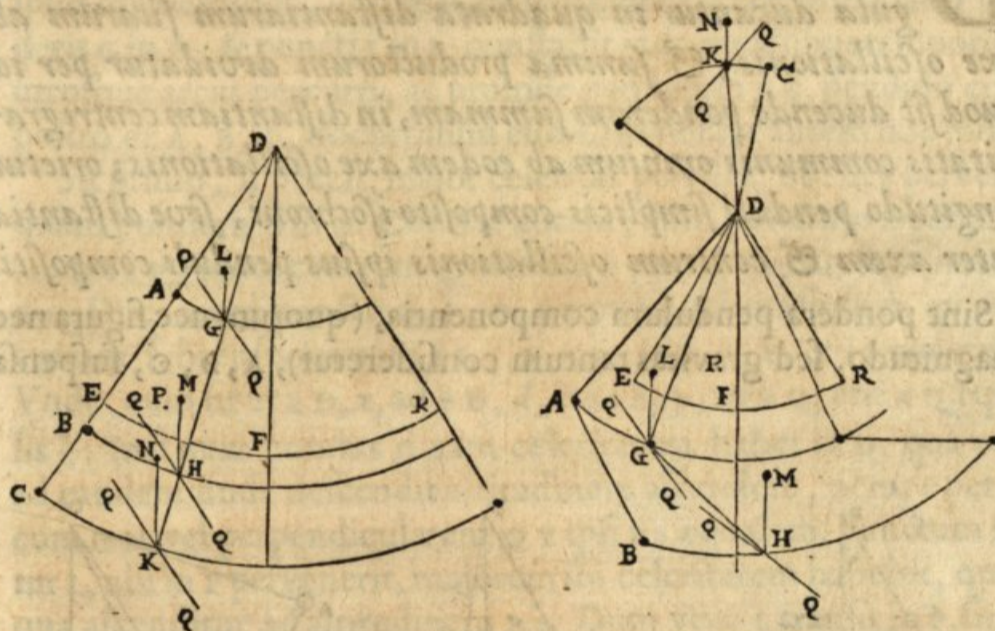
PROPOSITIO IV.

SI pendulum è pluribus ponderibus compositum, atque è quiete dimissum, partem quamcunque oscillationis integre confecerit, atque inde porro intelligantur pondera ejus singula, relicto communi vinculo, celeritates acquisitas sursum convertere, ac quousque possunt ascendere; hoc facto, centrum gravitatis ex omnibus composita, ad eandem altitudinem reversum erit, quam ante inceptam oscillationem obtinebat.

HOROLOG. OSCILLATOR. 99

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.

Sit pendulum compositum ex ponderibus quotlibet A, B, C, virgæ, vel superficiæ pondere carenti, inhærentibus. Sitque suspensum ab axe per D punctum ducto, qui ad planum, quod hic conspicitur, perpendicularis intelligatur. In quo eodem plano etiam centrum gravitatis E, ponderum A, B, C, positum sit; lineaque centri DE, inclinetur ad lineam perpendiculi DF, angulo EDF: attracto, nimirum, eo usque pendulo. Hinc vero dimitti jam ponatur, ac partem quamlibet oscillationis conficere, ita ut pondera A, B, C, perveniant in G, H, K. Vnde, relicto deinceps communi vinculo, singula intelligantur acquisitas celeritates sursum convertere, (quod impingendo in plana quædam inclinata, velut QQ, fieri poterit,) & quousque possunt ascendere, nempe in L, M, N. Quo ubi pervenerint, sit centrum gravitatis omnium punctum P. Dico hoc pari altitudine esse cum puncto E.



Nam primum quidem, constat P non altius esse quam E, ex prima sumptarum hypothesium. Sed nec humilior fore sic ostendemus. Sit enim, si potest, P humilior quam E, & intelligantur pondera ex iisdem, ad quas ascenderunt, altitudinibus recidere, quæ sunt LG, MH, NK. Vnde quidem easdem celeritates ipsis acquiri constat, quas habebant ad ascendendum ad istas altitudines*, hoc est, eas ipsas quas acquisierant motu penduli ex C B A D in K H G D. Quare, si cum dictis celeritatibus ad virgam superficiemve, cui innexa fuere, nunc referantur, eique simul adhærescant, motumque secundum inceptos arcus continuent; quod fiet, si priusquam virgam attingant, à planis inclinatis QQ reperiussa intelli-

* Propos. 4.
part. 2.

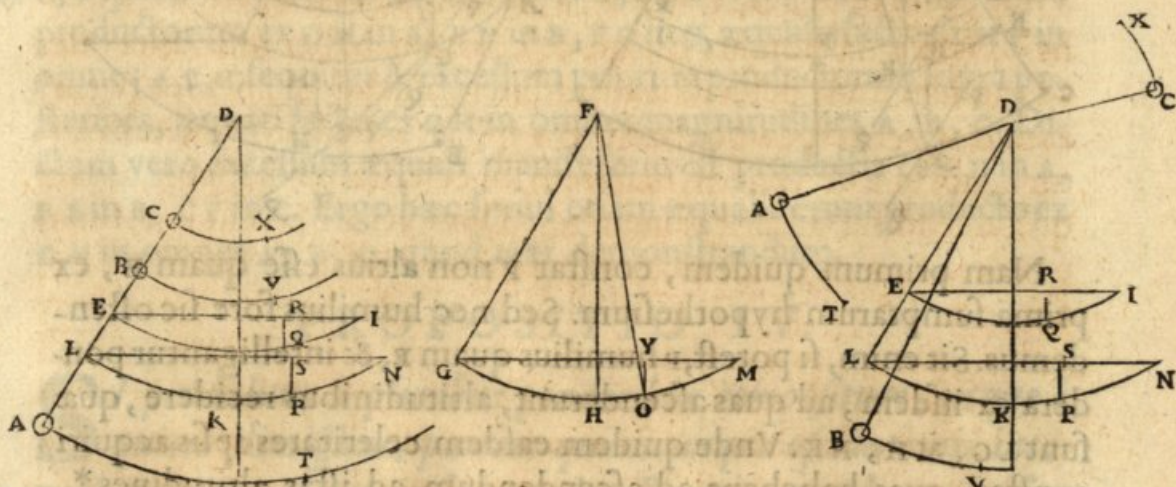
gantur; absolvet, hoc modo restitutum pendulum, oscillationis partem reliquam, æquè ac si absque ulla interruptione motum continuasset. Ita ut centrum gravitatis penduli, E , arcus æquales EF , FR , descendendo ac ascendendo percurrat, ac proinde in R eadem ac in E altitudine reperiatur. Ponebatur autem E esse altius quam P centrum gravitatis ponderum in L , M , N , positorum. Ergo & R altius erit quam P : adeoque ponderum ex L , M , N , delapsorum centrum gravitatis, altius, quam unde descenderat, ascendisset. quod est absurdum*. Non igitur centrum gravitatis P humilior est quam E . Sed nec altius erat. Ergo æque altum sit necesse est, quod erat demonstrandum.

* Hypoth. 1.
huj.

PROPOSITIO V.

Dato pendulo ex ponderibus quotlibet composito, si singula ducantur in quadrata distantiarum suarum ab axe oscillationis, & summa productorum dividatur per id quod fit ducendo ponderum summam, in distantiam centri gravitatis communis omnium ab eodem axe oscillationis; orietur longitudo penduli simplicis composito isochroni, sive distantia inter axem & centrum oscillationis ipsius penduli compositi.

Sint pondera pendulum componentia, (quorum nec figura nec magnitudo, sed gravitas tantum consideretur), A , B , C , suspen-



ab axe, qui per punctum D , ad planum quod conspicitur, rectus intelligitur. In quo plano sit quoque eorum commune centrum gravitatis E ; nam pondera in diversis esse nihil refert. Distantia puncti E ab axe, nempe recta ED , vocetur d . Item ponderis A distantia AD , sit e ; BD , f ; CD , g . Ducendo itaque singula pondera in qua-

drata suarum distantiarum, erit productorum summa $ace + bff + cgg$. Et rursus, ducendo summam ponderum in distantiam centri gravitatis omnium, productum æquale erit $ad + bd + cd$ *. Unde, productum prius per hoc dividendo, habebitur $\frac{ace + bff + cgg}{ad + bd + cd}$. Cui longitudini si æqualis statuatur longitudo penduli simplicis FG, quæ etiam x vocabitur; dico hoc illi composito isochronum esse.

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.
* Prop. I. huj.

Ponantur enim tum pendulum FG, tum linea centri DE, æqualibus angulis à linea perpendiculi remota, illud ab FH, hæc ab DK, atque inde dimissa librari, & in recta DE sumatur DL æqualis FG. Itaque pondus G penduli FG, integra oscillatione arcum GM percurreret, quem linea perpendiculi FH medium secabit, punctum vero L arcum illi similem & æqualem LN, quem medium dividet DK. Itemque centrum gravitatis E, percurreret similem arcum EI. Quod si in arcibus GM, NL, sumptis punctis quibuslibet, similiter ipsos dividantibus, ut O & P, eadem celeritas esse ostendatur ponderis G in O, & puncti L in P; constabit inde æqualibus temporibus utrosque arcus percurri, ac proinde pendulum FG, pendulo composito ex A, B, C, isochronum esse. Ostendetur autem hoc modo.

Sit primo, si potest, major celeritas puncti L, ubi in P pervenit, quam ponderis G in O. Constat autem, dum punctum L percurrit arcum LP, simul centrum gravitatis E percurrere arcum similem EQ. Ducantur à punctis Q, P, O, perpendiculares sursum, quæ occurrant subtensis arcuum EI, LN, GM, in R, S, Y. & SP vocetur y . Unde, cum sit ut LD, x , ad ED, d , ita SP, y , ad RQ; erit RQ æqualis $\frac{dy}{x}$. Iam quia pondus G eam celeritatem habet in O, qua valet ad eandem unde descendit altitudinem ascendere, nempe per arcum OM, vel perpendicularem OY ipsi PS æqualem; punctum igitur L, ubi in P pervenerit, majorem ibi celeritatem habebit, quam qua ascenditur ad altitudinem PS. Dum vero L transit in P, simul pondera A, B, C, similes arcus percurrunt ipsi LP, nimirum AT, BV, CX. Estque puncti L celeritas in P, ad celeritatem ponderis A in T, quum vinculo eodem contineantur, sicut distantia DL ad DA. Sed ut quadratum celeritatis puncti L, quam habet in P, ad quadratum celeritatis puncti A in T, ita est altitudo ad quam illa celeritate ascendi potest, ad altitudinem quò hac celeritate ascendi potest*. Ergo etiam, ut quadratum distantia DL, quod est xx , ad quadratum distantia DA, quod est ee , ita est altitudo quo ascenditur celeritate puncti L, quum est in P, (quæ altitudo major dicta est quam PS sive y), ad altitudinem quo ascenditur celeritate ponderis A in T; si nempe postquam in T pervenit, relicto pendulo,

* Prop. 3. & 4.
part. 2.

seorsim motum suum sursum converteret. Quæ proinde altitudo major erit quam $\frac{eey}{xx}$.

Eadem ratione, erit altitudo ad quam ascenderet pondus B, celeritate acquisita per arcum B V, major quam $\frac{ffy}{xx}$. Et altitudo ad quam ascenderet pondus C, celeritate acquisita per arcum C X, major quam $\frac{ggy}{xx}$. Vnde, ductis singulis altitudinibus istis in sua pondera, erit summa productorum major quam $\frac{aey + bffy + cgg}{xx}$. quæ proinde major quoque probatur quam $\frac{ady + bdy + cdy}{x}$. Nam quia posita est longitudo x æqualis $\frac{aee + bff + cgg}{ad + bd + cd}$; erit $a dx + b dx + c dx$ æquale $aee + bff + cgg$. Et ductis omnibus in y, & dividendo per xx, erit $\frac{ady + bdy + cdy}{x}$ æquale $\frac{aey + bffy + cgg}{xx}$. Vnde quod dictum est consequitur. Est autem summa ista productorum æqualis ei, quod fit ducendo altitudinem, ad quam ascendit centrum gravitatis commune ponderum A, B, C, in summam ipsorum ponderum, $a + b + c$; si nempe singula, uti dictum, seorsim quousque possunt moveantur. Quantitas vero $\frac{ady + bdy + cdy}{x}$ producitur ex descensu centri gravitatis eorundem ponderum, (qui descensus est R Q, sive $\frac{dy}{x}$, ut supra inventum fuit,) in eandem quoque ponderum summam $a + b + c$. Ergo quum prius productum altero hoc majus ostensum fuerit, sequitur ascensum centri gravitatis ponderum A, B, C, si, relicto pendulo ubi pervenere in T, V, X, singula celeritates acquisitas sursum convertant, majorem fore ejusdem centri gravitatis descensu, dum ex A, B, C, moventur in T, V, X. quod est absurdum, cum dictus ascensus descensui æqualis esse debeat, per antecedentem.

Eodem modo, si dicatur celeritatem puncti L, ubi pervenerit in P, minorem esse celeritate ponderis G quum in O pervenerit; ostendemus ascensum possibilem centri gravitatis ponderum A, B, C, minorem esse quam descensum, quod eidem propositioni antecedenti repugnat. Quare relinquatur ut eadem sit celeritas puncti L, ad P translati, quæ ponderis G in O. Vnde, ut superius dictum, sequitur pendulum simplex F G composito ex A, B, C, isochronum esse.

PROPOSITIO VI.

Dato pendulo ex quotcunque ponderibus equalibus composito; si summa quadratorum factorum à distantis, quibus unumquodque pondus abest ab axe oscillationis, ap-

plicetur ad distantiam centri gravitatis communis ab eodem oscillationis axe, multiplicem secundum ipsorum ponderum numerum, orietur longitudo penduli simplicis composito isochroni.

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.

Sint posita eadem quæ prius, sed pondera omnia inter se æqualia intelligantur, & singula dicantur *a*. Rursus vero nulla eorum magnitudo consideretur, sed pro minimis habeantur, quantum ad extensionem.

Itaque penduli simplicis isochroni longitudo, per propositionem antecedentem, erit $\frac{ae+af+ag}{ad+ad+ad}$. Vel, quia quantitas divisa ac dividens utraque per *a* dividitur, fiet nunc eadem longitudo, $\frac{e+f+g}{3d}$. Quo significatur summa quadratorum à distantibus ponderum ab axe oscillationis, applicata ad distantiam centri gravitatis omnium ab eodem oscillationis axe, multiplicem secundum numerum ipsorum ponderum, qui hic est 3. facile enim perspicitur numerum hunc, in quem ducitur distantia *d*, respondere necessario ipsi ponderum numero. Quare constat propositum.

Quod si pondera æqualia in unam lineam rectam conjuncta sint, atque ex termino ejus superiore suspensa; constat distantiam centri gravitatis, ex omnibus compositæ, ab axe oscillationis, multiplicem secundum ponderum numerum, æquari summæ distantiarum omnium ponderum ab eodem oscillationis axe*; ac proinde, hoc casu, habebitur quoque longitudo penduli simplicis, composito isochroni, si summa quadratorum à distantibus ponderum singulorum ab axe oscillationis, dividatur per summam earundem omnium distantiarum.

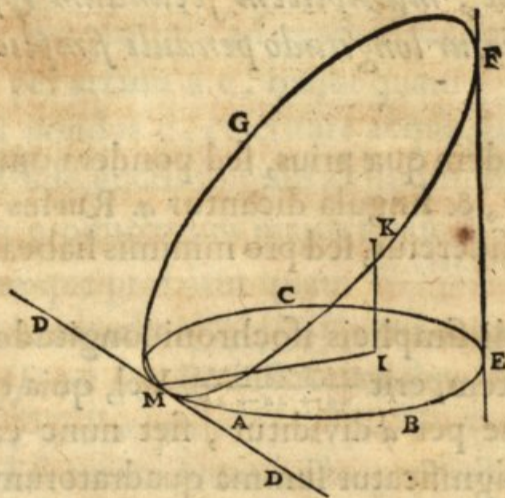
* Prop. 2. huj.

DEFINITIO XIV.

S*I fuerint in eodem plano, figura quadam, & linea recta qua ipsam extrinsecus tangat; & per ambitum figura alia recta, plano ejus perpendicularis, circumferatur, superficiemque quandam describat, qua deinde secetur plano per dictam tangentem ducto & ad dicta figura planum inclinato; solidum comprehensum à duobus planis istis, & parte superficiemque describita, inter utrumque planum intercepta, vocetur Cuneus super figura illa, tanquam basi, abscissus.*

In schemate adjecto, est *A B E C* figura data; recta eam tangens

MD ; quæ vero per ambitum ejus circumfertur, EF ; cuneus au-



tem figura solida planis $ABEC$, MFG , & parte superficiæ, à recta EF descriptæ, comprehensa.

DEFINITIO XV.

Distantia inter rectam, per quam cuneus abscissus est, & punctum baseos, in quod perpendicularis cadit à cunei centro gravitatis, dicatur cunei Subcentrica. Nempe in figura eadem, si K sit centrum gravitatis cunei, recta vero KI ad basin ejus $ABEC$ perpendicularis ducta sit, & rursus IM perpendicularis ad AD ; erit IM , quam subcentricam dicimus.

PROPOSITIO VII.

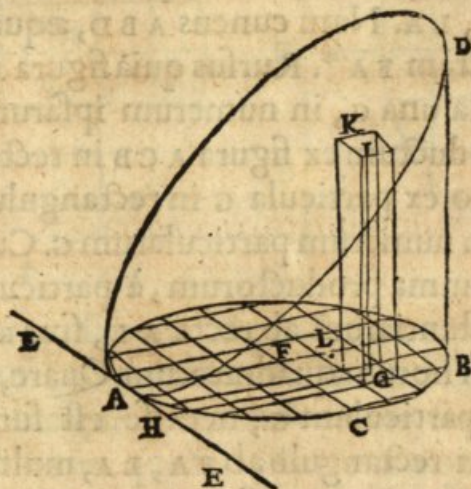
Cuneus super plana figura qualibet abscissus, plano inclinato ad angulum semirectum, æqualis est solido, quod fit ducendo figuram eandem, in altitudinem æqualem distantie centri gravitatis figura, ab recta per quam abscissus est cuneus.

Sit, super figura plana ACB , cuneus ABD abscissus plano ad angulum semirectum inclinato, ac transeunte per EE , rectam tangentem figuram ACB , inque ejus plano sitam. Centrum vero gravitatis figuræ sit F , unde in rectam EE ducta sit perpendicularis FA . Dico cuneum ACB æqualem esse solido, quod fit ducendo figuram ACB in altitudinem ipsi FA æqualem.

Intelligatur enim figura ACB divisa in particulas minimas æquales

les quarum una G . Itaque constat, si harum singulæ ducantur in distantiam suam ab recta EE , summam productorum fore æqualem ei quod fit ducendo rectam AF in particulas omnes *, hoc est, ei quod fit ducendo figuram ipsam ACB , in altitudinem æqualem AF . Atqui particulæ singulæ ut G , in distantias suas GH ductæ, æquales sunt parallelepipedis, vel prismatibus minimis, super ipsas erectis, atque ad superficiem obliquam AD terminatis, quale est GK ; quia horum altitudines ipsis distantis GH æquantur, propter angulum semirectum inclinationis planorum AD & ACB . Patetque ex his parallelepipedis totum cuneum ABD componi. Ergo & cuneus ipse æquabitur solido super basi ACB , altitudinem habenti rectæ FA æqualem. quod erat demonstrandum.

* Prop. 1. huj.



PROPOSITIO VIII.

SI figuram planam linea recta tangat, divisæque intelligatur figura in particulas minimas æquales, atque à singulis ad rectam illam perpendiculares ductæ: erunt omnium harum quadrata, simul sumpta, æqualia rectangulo cuidam, multiplici secundum ipsarum particularum numerum; quod nempe rectangulum fit à distantia centri gravitatis figura ab eadem recta, & à subcentrica cunei, qui per illam super figura abscinditur.

Positis enim cæteris omnibus quæ in constructione præcedenti, sit LAC cunei ABD subcentrica in rectam EE . Oportet igitur ostendere, summam quadratorum omnium à distantis particularum

○

figuræ ACB æquari rectangulo ab FA, LA , multiplici secundum particularum numerum.

Et constat quidem ex demonstratione præcedenti, altitudines parallelepipedorum singulorum, ut GK , æquales esse distantis particularum, quæ ipsorum bases sunt, ut G , ab recta AE . Quare, si jam parallelepipedum GK ducamus in distantiam GH , perinde est ac si particula G ducatur in quadratum distantiæ GH . Eodemque modo se res habet in reliquis omnibus. Atqui producta omnia parallelepipedorum in distantias suas ab recta AE , æquantur simul producto ex cuneo ABD in distantiam LA *, quia cuneus gravitat super puncto L . Ergo etiam summa productorum à particulis singulis G , in quadrata suarum distantiarum ab recta AE , æquabitur producto ex cuneo ABD in rectam LA , hoc est, producto ex figura ACB in rectangulum ab FA, LA . Nam cuneus ABD , æqualis est producto ex figura ACB in rectam FA *. Rursus quia figura ACB æqualis est producto ex particula una G , in numerum ipsarum particularum; sequitur, dictum productum ex figura ACB in rectangulum ab FA, LA , æquari producto ex particula G in rectangulum ab FA, LA , multiplici secundum numerum particularum G . Cui proinde etiam æqualis erit dicta summa productorum, à particulis singulis G in quadrata suarum distantiarum ab recta AE , sive à particula una G in summam omnium horum quadratorum. Quare, ommissa utrinque multiplicatione in particulam G , necesse est summam eandem quadratorum æquari rectangulo ab FA, LA , multiplici secundum numerum particularum in quas figura ACB divisa intelligitur. quod erat demonstrandum.

* Prop. 1. huj.

* Prop. præced.

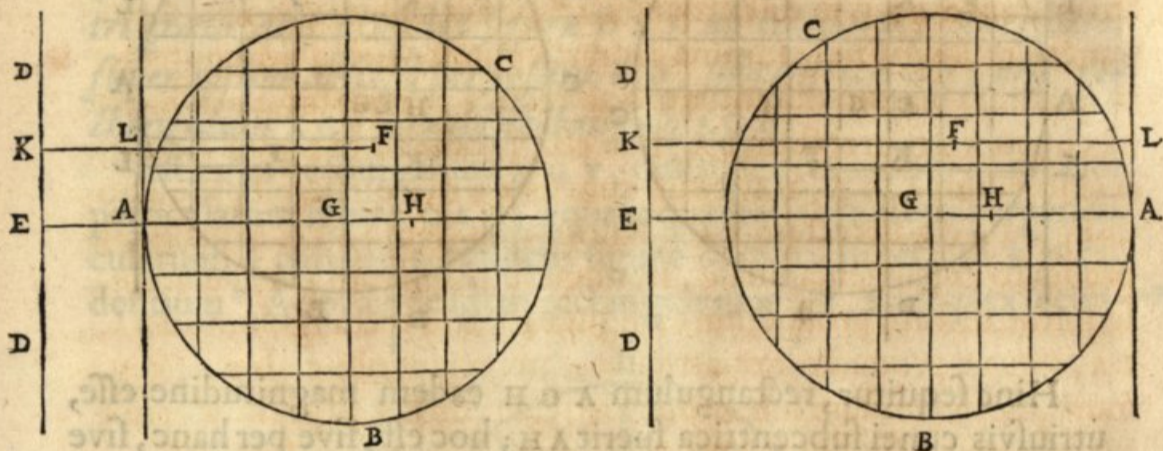
PROPOSITIO IX.

D Atâ figurâ planâ \mathcal{E} in eodem plano lineâ rectâ, que vel secet figuram vel non, ad quam perpendiculares cadant à particulis singulis minimis \mathcal{E} æqualibus, in quas figura divisa intelligitur, invenire summam quadratorum ab omnibus istis perpendicularibus; sive planum, cuius multiplex, secundum particularum numerum, dictæ quadratorum summe æquale sit.

Sit data figura plana ABC , & in eodem plano recta ED ; divisâque figurâ cogitatu in particulas minimas æquales, intelligantur ab unaquaque earum perpendiculares ductæ in rectam ED , sicut à particula F ducta est FK . Oporteatque invenire

summam quadratorum ab omnibus istis perpendicularibus.

Sit datae ED parallela recta AL , quae figuram tangat, ac tota extra eam posita sit. Potest autem figuram vel ab eadem parte ex qua est ED , vel à parte opposita contingere. Distantia vero centri gravitatis figurae ab recta AL sit recta GA , secans ED in E ; & subcentrica cunei, super figura abscissi plano per rectam AL , sit HA . Dico summam quadratorum quaesitam aequari rectangulo AGH una cum quadrato EG , multiplicibus secundum particularum numerum, in quas figura divisa intelligitur.



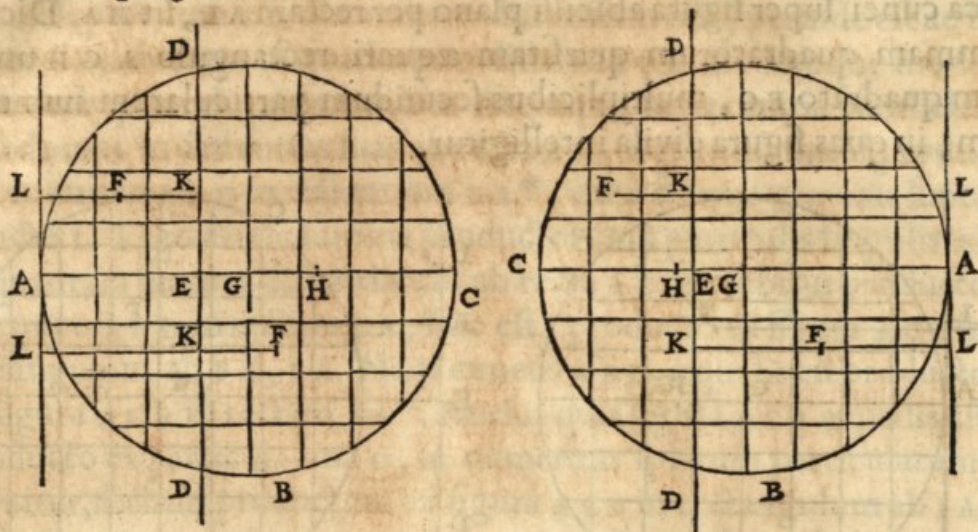
Occurrat enim FK , si opus est producta, tangenti AL in L puncto. Itaque primum, eo casu quo recta ED à figura distat, & tangens AL ad eandem figuram partem ducta est, sic propositum ostendetur. Summa omnium quadratorum FK aequatur totidem quadratis KL , una cum bis totidem rectangulis KLK , & totidem insuper quadratis LF . Sed quadrata KL aequantur totidem quadratis EA . Et rectangula KLK aequalia esse constat totidem rectangulis EAG , quia omnes FL aequales totidem GA *. Et denique quadrata LF aequantur totidem rectangulis HAG *, hoc est, totidem quadratis AG cum totidem rectangulis AGH . Ergo quadrata omnia FK aequalia erunt totidem quadratis EA , cum totidem duplis rectangulis EAG , atque insuper totidem quadratis AG cum totidem rectangulis AGH . Atqui tria ista; nempe quadratum EA cum duplo rectangulo EAG & quadrato AG ; faciunt quadratum EG . Ergo apparet quadrata omnia FK aequari totidem quadratis EG , una cum totidem rectangulis AGH . Quod erat ostendendum.

* Prop. 2. huj.

* Prop. praeced.

Porro in reliquis omnibus casibus, quadrata omnia FK aequantur totidem quadratis KL , minus bis totidem rectangulis KLK , plus totidem quadratis LF ; hoc est, totidem quadratis EA , minus totidem duplis rectangulis EAG , plus totidem quadratis AG , cum to-

dem rectangulis $A G H$. Atqui, omnibus hisce casibus, fit quadratum $E A$, plus quadrato $A G$, minus duplo rectangulo $E A G$, æquale quadrato $E G$. Ergo rursus quadrata omnia $F K$ æqualia erunt totidem quadratis $E G$, una cum totidem rectangulis $A G H$. Quare constat propositum.

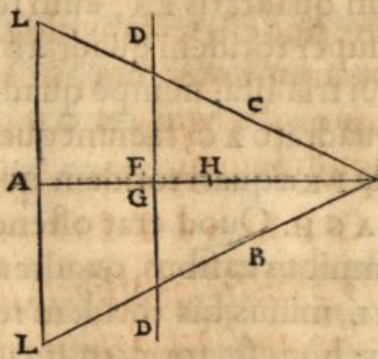


Hinc sequitur, rectangulum $A G H$ eadem magnitudine esse, utriusvis cunei subcentrica fuerit $A H$; hoc est, sive per hanc, sive per illam tangentium parallelarum $A L$ abscissi. Itaque $A G$ unius casus ad $A G$ alterius, ut $H G$ hujus ad $H G$ illius. Sicut autem rectæ $A G$ inter se, ita in utroque casu cunei per $A L$ abscissi, ut colligitur ex prop. 7. huj. Ergo ita quoque reciproce $G H$ ad $G H$.

Apparet etiam, dato figuræ planæ centro gravitatis G , & subcentrica cunei, per alterutram tangentium parallelarum $A L$ abscissi, dari quoque cunei, per tangentem alteram $A L$ abscissi, subcentricam.

PROPOSITIO X.

Positis quæ in propositione præcedenti; si data recta $E D$ transeat per G , centrum gravitatis figura $A B C$; erit sum-



ma quadratorum à distantiis particularum, in quas figura

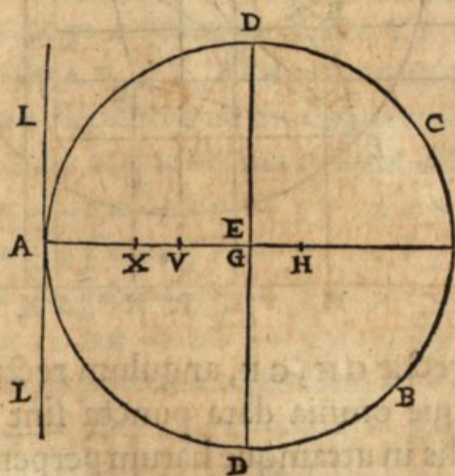
divisa intelligitur, ab recta ED, æqualis rectangulo soli AGH, DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.
multiplici secundum ipsarum particularum numerum.

Hoc enim manifestum est, quum nullum tunc sit quadratum EG.

PROPOSITIO XI.

Positis rursus ceteris ut in præcedentium penultima; si DE sit axis figura plana ABC, in duas æquales similefque portiones eam dividens, sitque insuper VG distantia centri gravitatis dimidia figura DAD ab recta ED, cunei vero, super ipsam abscissi per ipsam ED, subcentrica GX; erit re-ctangulum XGV æquale rectangulo AGH.

Est enim rectangulum XGV, multiplex secundum numerum particularum figuræ DAD, æquale quadratis omnibus perpendi-
cularium à particulis ejusdem figuræ dimidiæ in rectam ED ca-
dentium*. Ac proinde idem rectangulum XGV, multiplex secun- * Prop. 8. huj.



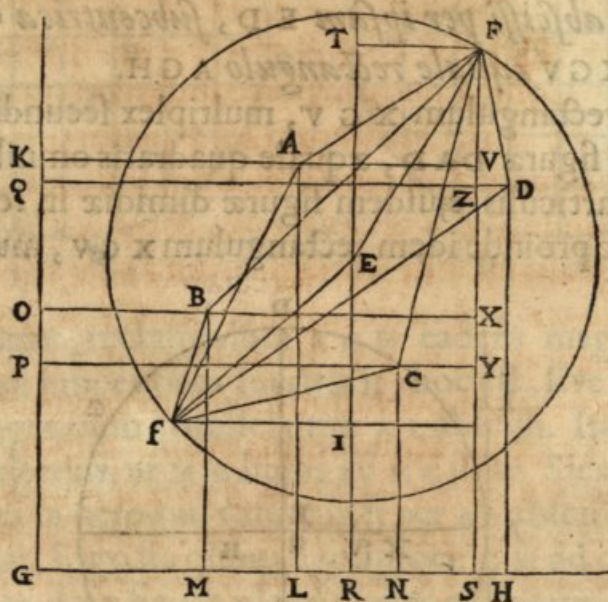
dum numerum particularum totius figuræ ABC, æquale erit qua-
dratis perpendicularium, ab omnibus particulis figuræ hujus in re-
ctam ED demissarum; hoc est, rectangulo AGH multiplici secun-
dum eundem particularum numerum, ut constat ex propof. præ-
cedenti. Vnde sequitur re-ctangula XGV, AGH inter se æqualia
esse. quod erat demonstrandum.

PROPOSITIO XII.

Datis in plano punctis quotlibet; si ex centro gravitatis
eorum circulus quilibet describatur; ducantur autem
ab omnibus datis punctis, ad punctum aliquod in circuli illius

circumferentia linea recta; erit summa quadratorum ab omnibus semper eidem plano æqualis.

Sint data puncta $A B C D$: centrumque gravitatis eorum, sive magnitudinum æqualium ab ipsis suspensarum, sit E ; & centro E describatur circulus quilibet Ff , in cujus circumferentia sumpto puncto aliquo, ut F , ducantur ad id, à datis punctis, rectæ AF, BF, CF, DF . Dico earum omnium quadrata, simul sumpta, æqualia esse plano cuidam dato, semperque eidem, ubicunque in circumferentia punctum F sumptum fuerit.



ducantur enim rectæ GH, GK , angulum rectum constituentes, & quarum unicuique omnia data puncta sint posita ad eandem partem. Et à singulis in utramque harum perpendiculares agantur $AL, AK; BM, BO; CN, CP; DH, DQ$. A centro autem gravitatis E , & à puncto F , in alterutram duarum, GH vel GK , perpendiculares ER, FS . Et item, à datis punctis, in ipsam FS perpendiculares AV, BX, CY, DZ . Et FT perpendicularis in ipsam ER . Porro sit jam

$$\begin{array}{lll} AL \propto a & AK \propto e & \text{radius } EF \propto r \\ BM \propto b & BO \propto f & GS \propto x \\ CN \propto c & CP \propto g & \\ DH \propto d & DQ \propto h & \end{array}$$

Quia autem E est centrum gravitatis punctorum A, B, C, D ; si addantur in unum perpendiculares AL, BM, CN, DH , compositaque ex omnibus dividatur in tot partes, quot sunt data puncta;

* Prop. 1. huj. earum partium uni æqualis erit ER *. Similiterque, divisâ in toti-

HOROLOG. OSCILLATOR. III

dem partes summâ perpendicularium AK, BO, CP, DQ, earum uni æqualis erit perpendicularis, ducta ex E in rectam GK, sive ipsa RG*. Itaque, si summa omnium AL, BM, CN, DH, sive $a + b + c + d$ vocetur l : summa vero omnium, AK, BO, CP, DQ, sive $e + f + g + h$, vocetur m : & numerus, datorum punctorum multitudinem exprimens, dicatur θ ; erit $ER \propto \frac{l}{\theta}$; & $RG \propto \frac{m}{\theta}$. Cumque G sit x , erit RS sive $FT \propto x - \frac{m}{\theta}$; vel $\frac{m}{\theta} - x$, si GR major quam GS ; & semper quadratum $FT \propto xx - 2\frac{xm}{\theta} + \frac{m^2}{\theta^2}$. quo ablato ab quadrato $FE \propto \zeta\zeta$, relinquetur quadratum $TE \propto \zeta\zeta - xx + 2\frac{xm}{\theta} - \frac{m^2}{\theta^2}$. Et proinde $TE \propto \sqrt{\zeta\zeta - xx + 2\frac{xm}{\theta} - \frac{m^2}{\theta^2}}$. Erat autem $ER \propto \frac{l}{\theta}$. Itaque $TR \propto \frac{l}{\theta} +$ vel $- \sqrt{\zeta\zeta - xx + 2\frac{xm}{\theta} - \frac{m^2}{\theta^2}}$. quæ TR , brevitatis gratia, dicatur y . Colligamus jam porro summam quadratorum omnium FA, FB, FC, FD. Quadratum AF æquatur quadratis AV, VF. Est autem AV æqualis differentiæ duarum VK, AK, sive duarum SG, AK; ac proinde $AV \propto x - e$ vel $e - x$; & qu. $AV \propto xx - 2ex + ee$. VF vero æqualis est differentiæ duarum FS, VS sive duarum FS, AL; ac proinde $VF \propto y - a$ vel $a - y$; & qu. $VF \propto yy - 2ay + aa$. Additisque quadratis AV, VF, fit quadratum FA $\propto xx - 2ex + ee + yy - 2ay + aa$. Eodemque modo invenientur quadrata reliquarum FB, FC, FD; atque omnia ordine disposita erunt hæc;

- qu. FA $\propto xx - 2ex + ee + yy - 2ay + aa$.
- qu. FB $\propto xx - 2fx + ff + yy - 2by + bb$.
- qu. FC $\propto xx - 2gx + gg + yy - 2cy + cc$.
- qu. FD $\propto xx - 2hx + hh + yy - 2dy + dd$.

Horum vero summa; si ponamus quadrata $ee + ff + gg + hh \propto nn$; & quadrata $aa + bb + cc + dd \propto kk$; erit ista, $\theta xx - 2mx + nn + \theta yy - 2ly + kk$. Siquidem θ erat numerus datorum punctorum ideoque & quadratorum, positumque fuerat $e + f + g + h \propto m$, & $a + b + c + d \propto l$.

In ista vero summa, si in terminis θyy & $2ly$, pro y , ponatur id cuius loco positum erat, nempe $\frac{l}{\theta} +$ vel $- \sqrt{\zeta\zeta - xx + 2\frac{xm}{\theta} - \frac{m^2}{\theta^2}}$, fiet $+\theta yy \propto \frac{l^2}{\theta} + 2l \sqrt{\zeta\zeta - xx + 2\frac{xm}{\theta} - \frac{m^2}{\theta^2}} + \theta \zeta\zeta - \theta xx + 2\zeta m - \frac{m^2}{\theta}$. & $-2ly \propto -2\frac{l^2}{\theta} - 2l \sqrt{\zeta\zeta - xx + 2\frac{xm}{\theta} - \frac{m^2}{\theta^2}}$.

vel $+\theta yy \propto \frac{l^2}{\theta} - 2l \sqrt{\zeta\zeta - xx + 2\frac{xm}{\theta} - \frac{m^2}{\theta^2}} + \theta \zeta\zeta - \theta xx + 2\zeta m - \frac{m^2}{\theta}$. & $-2ly \propto -2\frac{l^2}{\theta} + 2l \sqrt{\zeta\zeta - xx + 2\frac{xm}{\theta} - \frac{m^2}{\theta^2}}$. Ac proinde, utroque casu, pro $\theta yy - 2ly$ habebitur $-\frac{l^2}{\theta} + \theta \zeta\zeta - \theta xx + 2\zeta m - \frac{m^2}{\theta}$. Quò appositis reliquis quantitibus, summa prædi-

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.

* Prop. 2, huj.

cta contentis, $\theta xx - 2xm + nn + kk$, fiet tota summa, nempe quadratorum FA, FB, FC, FD , $\propto \theta zz + nn + kk - \frac{mm}{g}$. Quod apparet esse planum datum, cum hæ quantitates omnes datæ sint; semperque idem reperiri, ubicunque in circumferentia sumptum fuerit punctum F . quod erat demonstrandum.

Quod si puncta data diversas gravitates habere ponantur, invicem commensurabiles, ut si punctum A ponderet ut 2, B ut 3, C ut 4, D ut 7, eorumque reperto gravitatis centro, circulus rursus describatur, ad cuius circumferentiæ punctum, à datis punctis rectæ ducantur, ac singularum quadrata multiplicia sumantur secundum numerum ponderis puncti sui; ut quadratum AF duplum, BF triplum, CF quadruplum, DF septuplum; dico rursus summam omnium æqualem fore spatio dato, semperque eidem, ubicunque in circumferentia punctum sumptum fuerit. Patet enim hoc ex præcedenti demonstratione, si imaginemur puncta ipsa multiplicia secundum numeros attributæ cuique gravitatis; quasi nempe in A duo puncta conjuncta sint, in B tria, in C quatuor, in D septem, atque illa omnia æqualiter gravia.

PROPOSITIO XIII.

S*I figura plana, vel linea in plano existens, aliter atque aliter suspendatur à punctis, quæ, in eodem plano accepta, æqualiter à centro gravitatis suæ distent; agitata motu in latus, sibi ipsi isochrona est.*

Sit figura plana, vel linea in plano existens ABC , cujus centrum gravitatis D . quo eodem centro, circumferentia circuli in eodem plano describatur, E, C, F . Dico, si à quovis in illa puncto, ut E, C , vel G , suspensa figura agitetur in latus; sibi ipsi, sive eidem pendulo simplici, isochronam esse.

Sit prima suspensio ex E puncto, quando autem est extra figuram, ut hic, putandum est lineam EH , ex qua figura pendet, rigidam esse, atque immobiliter ipsi affixam.

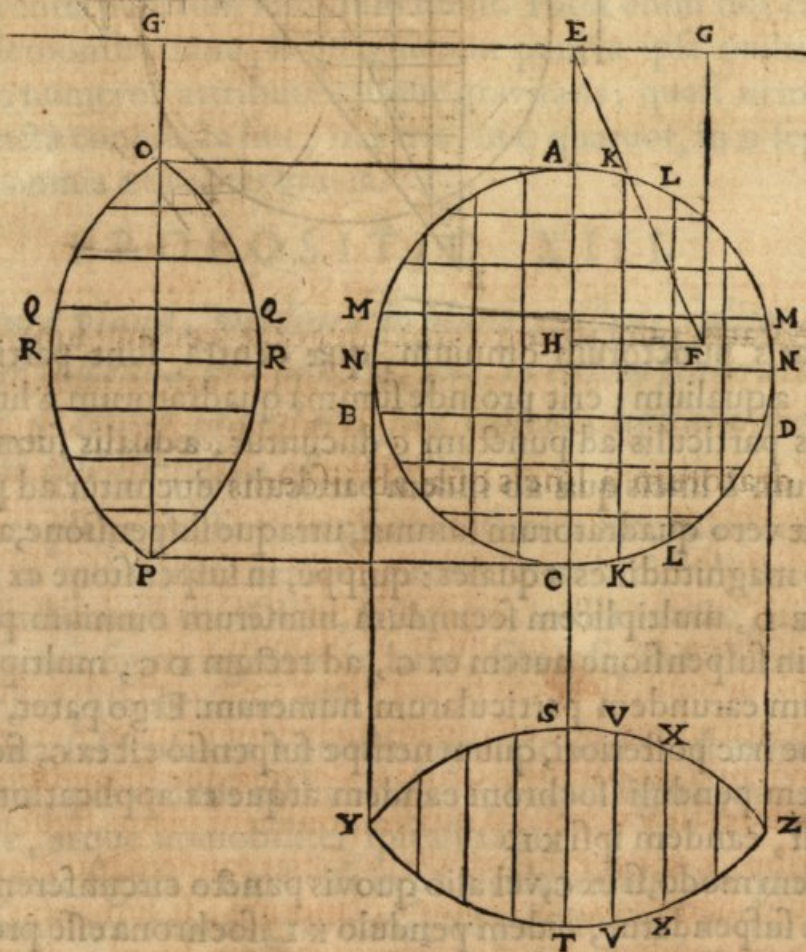
Intelligatur figura ABC divisa in particulas minimas æquales, à quarum omnium centris gravitatis, ad punctum E , rectæ ductæ sint; quas quidem manifestum est, quum moveatur figura motu in latus, esse ad axem agitationis perpendiculares. Harum igitur omnium perpendicularium quadrata, divisa per rectam ED , multiplicem secundum numerum particularum in quas figura divisa est, efficiunt longitudinem penduli simplicis, figuræ isochroni*,

* Prop. 6. huj.

quæ

figurâ cogitatu in particulas minimas aequales, à quibus omnibus ad datam rectam perpendiculares ductæ intelligantur; invenire summam omnium quæ ab ipsis fiunt quadratorum, sive planum, cujus multiplex secundum particularum numerum, dictæ quadratorum summa æquale sit.

Sit data figura solida $A B C D$, & linea recta quæ, per punctum E transiens, ad planum hujus paginae erecta intelligatur: quæque vel secet figuram, vel tota extra cadat. Intellectoque, à singulis particulis minimis æqualibus, solidum $A B C D$ constituentibus, velut F , rectas duci perpendiculares in datam rectam per E , quemadmodum hic $F E$, oporteat omnium quadratorum $F E$ summam invenire.



Secetur figura plano $E A C$, per dictam datam lineam & per centrum gravitatis figuræ ducto. Item aliud planum intelligatur per eandem lineam datam, perque $E G$, quæ ipsi est ad angulos rectos. Constat jam, quadratum rectæ cujusque, quæ à particula di-

ctarum aliqua, ad lineam datam per E perpendicularis ducitur, sicut FE , æquari quadratis duarum FG , FH , quæ, ab eadem particula, in plana per EG & EC ante dicta, perpendiculares aguntur*. Quare, si cognoscere possimus summam quadratorum, quæ fiunt ab omnibus perpendicularibus, quæ à particulis universis cadunt in plana dicta per EG & per EC ; habebimus etiam huic æqualem summam quadratorum à perpendicularibus, quæ ab universis iisdem particulis cadunt in rectam datam per E punctum.

DE CENTRO
OSCILLATIONIS.

* 47. lib. I.
Eucl.

Illam vero prior quadratorum summam colligetur hoc modo. Ponatur primò figuram planam dari OQP , ad latus figuræ solidæ $ABCD$, ejusdem cum ipsa altitudinis, quæque sit ejusmodi, ut secta lineis rectis QQ , RR , quæ respondeant planis figuram solidam $ABCD$ secantibus MM , NN , & his parallelis; eadem sit dictarum linearum inter se, quæ & planorum horum ratio, si nempe sumantur utrinque quæ in ordine sibi respondent. Ut si linea RR sit ad QQ quemadmodum planum NN ad MM . Quod si igitur figura plana OQP , in totidem particulas minimas æquales divisa intelligatur, quot intelliguntur in solido $ABCD$, erunt etiam in unoquoque segmento figuræ planæ, velut $QQRR$, tot numero particule, quot sunt in figuræ solidæ segmento $MMNN$, isti segmento respondente; ac proinde & summa quadratorum, à perpendicularibus omnium particularum figuræ OQP in planum EG , æquabitur summæ quadratorum, à perpendicularibus omnium particularum figuræ solidæ, in idem planum EG productis. Illa autem quadratorum summa data erit, si dentur in figura OQP , cuneoque illius, quæ propof. 9. huj. requiri diximus. Ergo his datis, dabitur quoque summa quadratorum, à perpendicularibus quæ, à particulis omnibus solidi $ABCD$, ducuntur in planum EG .

Ponatur nunc alia item figura plana $SYTZ$, ejusdem cum solido $ABCD$ latitudinis, hoc est, quam includant plana BY , DZ solidum, contingentia, ac parallela plano EAC , quæque sit ejusmodi, ut, secta lineis rectis VV , XX &c. quæ respondeant planis figuram $ABCD$ secantibus, KK , LL , & his parallelis, faciat eandem inter se rationem linearum harum atque illorum planorum, si sumantur quæ sibi mutuo respondent. Itaque rursus quadrata simul omnia perpendicularium, à particulis figuræ $SYTZ$ in rectam ST cadentium, æqualia erunt quadratis omnibus perpendicularium quæ, à particulis solidi $ABCD$, ducuntur in planum AC . Illorum autem summa quadratorum data erit, si detur distantia centri gravitatis figuræ $SYTZ$ ab recta BY vel DZ ; nec non distantia indidem centri gra-

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.

* Prop. 9. huj.

* Prop. 11. huj.

vitatis cunei sui abscissi plano per eandem rectam *. Vel, figura $s y$
 $t z$ ordinata existente, ut $s t$ fit axis ejus, eadem quadratorum
 summa dabitur, si detur distantia centri gravitatis figuræ dimidiæ
 $s z$ ab axe $s t$, item centri gravitatis cunei, super eadem dimidia
 figura, abscissi plano per axem ducto *. Ergo, his datis, dabitur quo-
 que summa quadratorum à perpendicularibus quæ, à particulis
 omnibus solidi $A B C D$, ductæ intelliguntur in planum $E A C$. Inve-
 nimus autem & summam quadratorum, à perpendicularibus om-
 nibus in planum per $E G$ ductis. Ergo & aggregatum utriusque
 summæ habebitur, hoc est, per superius ostensa, summa quadra-
 torum perpendicularium quæ, à particulis omnibus solidi $A B C D$,
 cadunt in rectam datam per E transeuntem, & ad paginæ hujus
 planum erectam. quod erat faciendum.

PROPOSITIO XV.

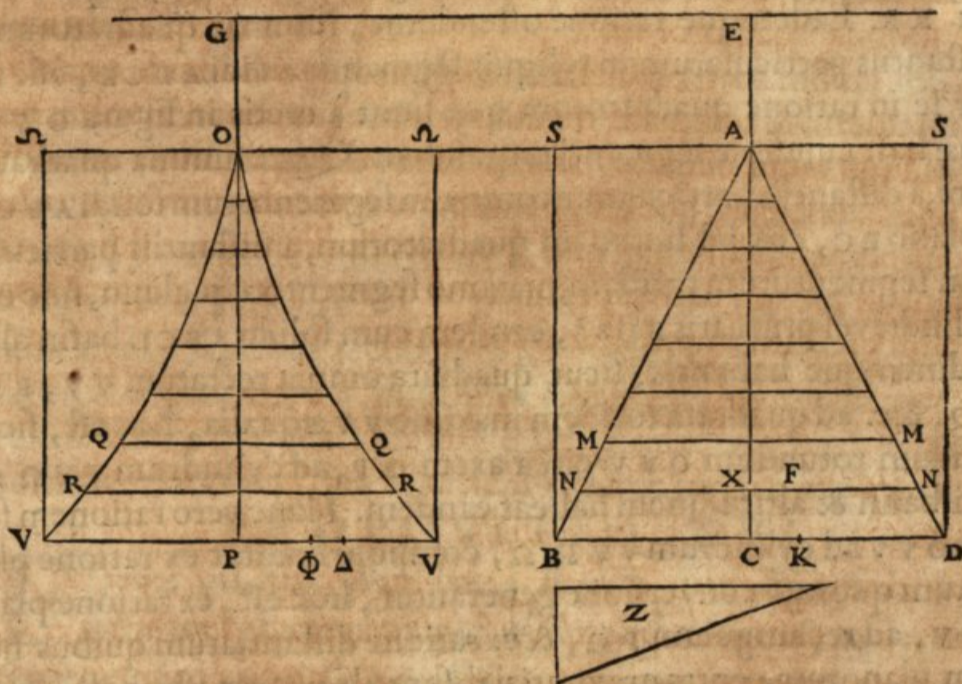
Iisdem positis, si solidum $A B C D$ sit ejusmodi, ut figura pla-
 na $s y t z$, ipsi proportionalis, non habeat notam distan-
 tiam centri gravitatis à tangentibus $B Y$ vel $D Z$, vel, ut sub-
 centrica cunei super ipsa abscissi, plano per easdem $B Y$ vel $D Z$,
 ignoretur, in figura tamen proportionali, quæ à latere est, $O Q P$,
 detur distantia ϕP , qua centrum gravitatis figuræ dimidiæ
 $O P V$ abest ab axe $O P$; licebit hinc invenire summam qua-
 dratorum à distantis particularum solidi $A B C D$ à plano
 $E C$. Oportet autem ut sectiones omnes, $N N$, $M M$, sint plana
 similia; utque per omnium centra gravitatis transeat planum
 $E C$; quemadmodum in prismate, pyramide, cono, conoidi-
 bus; multisque aliis figuris contingit. Atque eorum planorum
 distantias centri gravitatis, super tangentibus axi oscilla-
 tionis parallelis, datas esse necesse est; uti & subcentricas cu-
 neorum, qui super ipsis abscinduntur, ductis planis per eas-
 dem tangentes.

Veluti, si maxima dictarum sectionum sit $B D$, & in B intelli-
 gatur recta parallela axi E , hoc est, erecta ad planum quod hic
 conspicitur, oportet datam esse distantiam centri gr. sectionis
 $B D$ à dicta linea in B , quæ sit $B C$; itemque subcentricam cunei,
 super sectione $B D$ abscissi, plano ducto per eandem lineam in B ,
 quæ subcentrica sit $B K$.

Etenim his datis, divisâque $P V$ bifariam in Δ , si fiat sicut ΔP ad

HOROLOG. OSCILLATOR. 117

$P \Phi$, ita rectangulum BCK ad spatium quoddam Z ; dico hoc ipsum, DE CENTRO OSCILLATIONIS. multiplex per numerum particularum solidi $ABCD$, æquari sum-
mæ quæsitæ quadratorum, à distantiis earundem particularum à
plano EC .



Quadrata enim à distantiis particularum planæ sectionis BD , à
plano EC , quod per centrum gravitatis suæ transit; sive quadrata
à distantiis particularum solidarum segmenti $BNNN$ à plano eo-
dem, æquari constat rectangulo BCK , multiplici per numerum
dictarum particularum *. Similiter, si planæ sectionis NN distantia * Prop. 8. huj.
centri gravitatis, ab recta quæ in N intelligitur axi E parallela, sit
 NX ; subcentrica vero cunei super ipsa abscissi, plano per eandem
rectam, sit NF ; erunt quadrata à distantiis particularum planarum
sectionis NN à plano EC , sive quadrata à distantiis particularum
solidarum segmenti $NMMN$, à plano eodem, æqualia rectangulo
 NXF , multiplici per numerum particularum ipsarum sectionis NN ,
vel segmenti $NMMN$. Est autem BD divisa similiter in C & K , at-
que NN in X & F . Ergo rectangulum BCK ad rectangulum NXF ,
sicut quadratum BD ad quadratum NN .

Est autem & numerus particularum sectionis BD , ad numerum
particularum sectionis NN , sicut sectiones ipsæ; hoc est, sicut
quadratum BD ad quadratum NN . Itaque rectangulum BCK , mul-
tiplex per numerum particularum sectionis BD , ad rectangulum
 NXF , multiplex per numerum particularum sectionis NN , dupli-

catam habebit rationem quadrati BD ad quadratum NN ; hoc est, eam quam quadratum vv ad quadratum RR , in figura proportionali. Erit igitur & dicta prior summa quadratorum, à distantiis particularum segmenti $BNN D$ à plano EC , ad summam alteram quadratorum, à distantiis particularum segmenti $NMM N$, ut qu. vv ad qu. RR . Eademque ratione ostendetur, summas quadratorum à distantiis particularum in reliquis segmentis solidi $ABCD$, esse inter se in ratione quadratorum quæ fiunt à rectis in figura OVV , quæ basi cujusque segmenti respondent. Quare summa quadratorum, à distantiis particularum omnium segmentorum solidi $ABCD$ à plano EC , erit ad summam quadratorum, à distantiis particularum segmentorum totidem, maximo segmento æqualium, hoc est, cylindri vel prismatis $BDSs$, eandem cum solido $ABCD$ basin altitudinemque habentis, sicut quadrata omnia rectarum $v\hat{v}$, RR , QQ , &c. ad quadrata totidem maximo vv æqualia, hoc est, sicut solidum rotundum OVV circa axem OP , ad cylindrum $vv\Omega\Omega$, qui basin & altitudinem habeat eandem. Hanc vero rationem solidi OVV ad cylindrum $vv\Omega\Omega$, componi constat ex ratione planorum quorum conversione generantur, hoc est, ex ratione plani OPV , ad rectangulum $P\Omega$, & ex ratione distantiarum quibus horum planorum centra gravitatis absunt ab axe OP ; hoc est, & ex ratione $P\phi$ ad $P\Delta$. Et prior quidem harum rationum, nempe plani OPV ad rectangulum $P\Omega$, eadem est quæ solidi $ABCD$ ad cylindrum vel prismam $BDSs$, hoc est, eadem quæ numeri particularum solidi $ABCD$, ad numerum particularum cylindri vel prismatis $BDSs$. Altera vero ratio, nempe $P\phi$ ad $P\Delta$, est eadem, ex constructione, quæ spatii Z ad rectangulum $BC\kappa$. Habebit itaque dicta summa quadratorum, à distantiis omnium particularum solidi $ABCD$ à plano EC , ad summam quadratorum, à distantiis omnium particularum cylindri vel prismatis $BDSs$ ab eodem plano, rationem eam quæ componitur ex ratione numeri particularum solidi $ABCD$, ad numerum particularum cylindri vel prismatis $BDSs$, & ex ratione spatii Z ad rectangulum $BC\kappa$: hoc est, rationem quam habet rectangulum Z , multiplex per numerum particularum solidi $ABCD$, ad rectangulum $BC\kappa$, multiplex per numerum particularum cylindri vel prismatis $BDSs$. Atqui quarta harum magnitudinum æqualis est secundæ; nempe rectangulum $BC\kappa$, multiplex per numerum particularum cylindri vel prismatis $BDSs$, æquale summæ quadratorum, à distantiis particularum ejusdem prismatis vel cylindri $BDSs$ à plano EC ; siquidem rectangulum idem $BC\kappa$, multiplex

per numerum particularum segmenti BND , æquatur quadratis distantiarum particularum ejusdem segmenti à plano EC *. Ergo & tertia primæ æquabitur; nempe planum Z , multiplex per numerum particularum solidi $ABCD$, summæ quadratorum, à distantiis particularum solidi ejusdem $ABCD$ à plano EC *. quod erat demonstrandum.

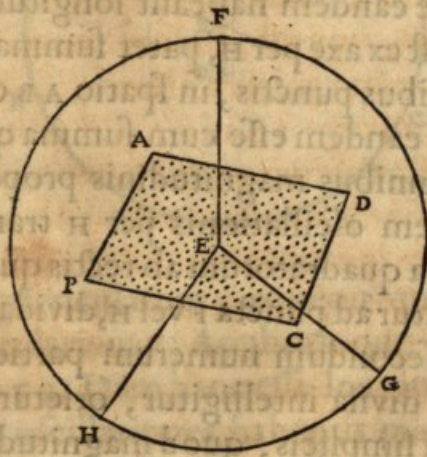
DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.
* Prop. 8. huj.

* Prop. 14. lib.
5. Eucl.

Notandum vero, quando solidum ABD rotundum est circa axem AC , fieri semper rectangulum BCK æquale quartæ parti quadrati BC ; quoniam subcentrica cunei, abscissi super circulo BD , plano per tangentem in B , nempe recta BK , æquatur $\frac{1}{4}$ radii BC . Vnde, si PV æqualis posita sit BC , sequitur, faciendo ut $P\Delta$ ad $P\Phi$ ita rectangulum BCK , hoc est, $\frac{1}{4}$ quadrati BC , hoc est, qu. $P\Delta$ ad planum aliud Z , fore hoc rectangulo $\Delta P\Phi$ æquale. Ac proinde tunc ipsum rectangulum $\Delta P\Phi$, multiplex secundum numerum particularum solidi ABD , æquari summæ quæsitæ quadratorum à perpendicularibus omnibus, quæ à particulis iisdem cadunt in planum EC .

PROPOSITIO XVI.

Figura quævis, sive linea fuerit, sive superficies, sive solidum; si aliter atque aliter suspendatur, agiteturque super axibus inter se parallelis, quique à centro gravitatis figura æqualiter distent, sibi ipsi isochrona est.



Proponatur magnitudo quævis, cujus centrum gravitatis E punctum, sitque primo suspensa ab axe, qui per F intelligitur hujus paginae plano ad angulos rectos. Itaque idem planum erit & planum oscillationis. In quo si centro E , radio EF , describatur circumferentia FHG , sumptoque in illa puncto quovis, ut H , magnitudo secundò suspendi intelligatur ab axe in hoc puncto infixo, atque agitari, manente eodem oscillationis plano. Dico isochronam fore sibi ipsi agitatae circa axem in F .

Intelligatur enim dividi magnitudo proposita in particulas minimas æquales. Itaque, quia in utraque illa suspensione idem manet oscillationis planum, respectu partium magnitudinis; manifestum est, si ab omnibus particulis, in quas divisa est magnitudo, perpendiculares cadere concipiantur in dictum oscillationis planum, illas utraque suspensione occurrere ipsi in punctis iisdem. Sint autem hæc puncta ea quæ apparent in spatio $A B C D$.

Quum igitur E sit centrum gravitatis magnitudinis propositæ, ipsaque proinde circa axem, qui per E punctum erectus est ad planum $A B C D$, quovis situ æquilibrium servet; facile perspicitur, quod si punctis omnibus ante dictis, quæ in spatio $A B C D$ signantur, æqualis gravitas tribuatur, eorum quoque omnium centrum gravitatis futurum est punctum E . Quod si vero, ut fieri potest, in puncta aliqua plures perpendiculares coincidunt, illa puncta quasi toties geminata intelligenda sunt, gravitatesque toties multiplices accipiendæ. Atque ita consideratorum, patet rursus centrum gravitatis esse E punctum.

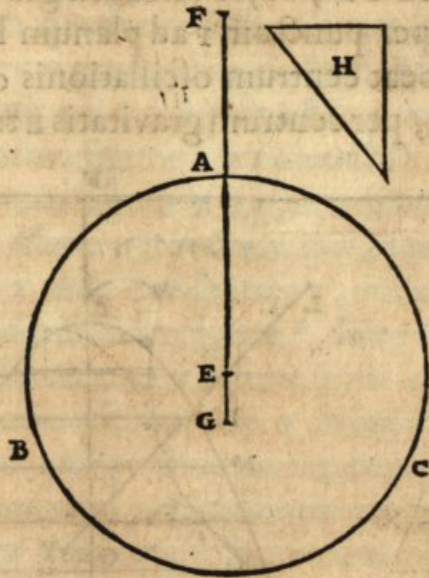
Porro summam quadratorum ab rectis, quæ ducuntur à dictis punctis omnibus ad punctum F , eandem esse patet cum summa quadratorum ab iis rectis, quæ à singulis particulis magnitudinis propositæ ducuntur perpendiculares in axem oscillationis per F transeuntem; quippe cum lineæ ipsæ, quarum quadrata intelliguntur, utrobique eandem habeant longitudinem. Similiter etiam, cum suspensio est ex axe per H , patet summam quadratorum ab rectis, quæ ab omnibus punctis, in spatio $A B C D$ signatis, ducuntur ad punctum H , eandem esse cum summa quadratorum, ab iis quæ, à particulis omnibus magnitudinis propositæ, ducuntur perpendiculares in axem oscillationis per H transeuntem. Ergo utroque casu, si summa quadratorum ab rectis quæ, à punctis omnibus prædictis, ducuntur ad puncta F vel H , dividatur per rectas $E F$ vel $E H$, multiplices secundum numerum particularum in quas magnitudo proposita divisa intelligitur, oriatur ex applicatione hac longitudo penduli simplicis, quod magnitudini suspensæ ex F vel H isochronum sit. Est autem summa quadratorum utroque casu æqualis*; & rectæ quoque $E F$, $E H$, inter se æquales; & particularum idem numerus. Ergo, quum & applicatæ quantitates, & quibus illæ applicantur, utrobique æquales sint, etiam longitudo pendulorum isochronorum magnitudini propositæ suspensæ ex F vel ex H . Quare constat propositum.

* Prop. 11. huj.

PROPOSITIO XVII.

Dato plano, cujus multiplex per numerum particularum, in quas suspensa figura divisa intelligitur, æquetur quadratis omnium distantiarum ab axe oscillationis; si illud applicetur ad rectam, æqualem distantia inter axem oscillationis & centrum gravitatis suspensa magnitudinis, oriatur longitudo penduli simplicis ipsi isochroni.

Sit figura ABC , cujus centrum gravitatis E , suspensa ab axe qui, per F punctum ad planum quod conspicitur, erectus sit. Ponendoque divisam figuram in particulas minimas æquales, à quibus omnibus, in dictum axem, perpendiculares cadere intelligantur: esto, per superius ostensa, inventum planum H , cujus multiplex per nu-



merum dictarum particularum, æquetur quadratis omnibus dictarum perpendicularium. Applicatoque plano H ad rectam FE , fiat longitudo FG . Dico hanc esse longitudinem penduli simplicis, isochronas oscillationes habentis magnitudini ABC , agitatae circa axem per F .

Quia enim summa quadratorum, à distantis ab axe F , applicata ad distantiam FE , multiplicem secundum partium numerum, facit longitudinem penduli simplicis isochroni *. Isti vero quadratorum summæ æquale ponitur planum H , multiplex per eundem particularum numerum. Ergo & planum H , multiplex per eundem particularum numerum, si applicetur ad distantiam FE , multiplicem

* Prop. 6. huj.

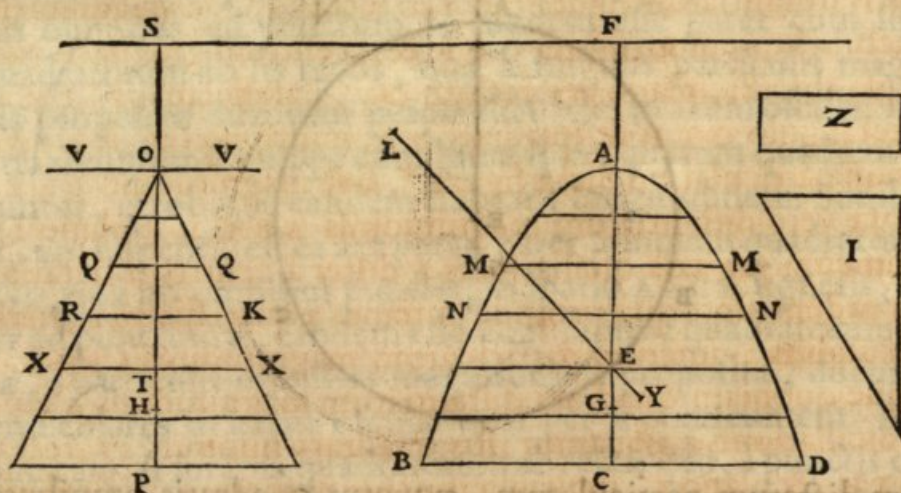
Q

secundum particularum numerum; sive, omiſſa communi multiplicitate, ſi planum H applicetur ad diſtantiã FE ; orietur quoque longitudo penduli ſimplicis iſochroni. Quam proinde ipſam longitudinem FG eſſe conſtat. quod erat demonſtrandum.

PROPOSITIO XVIII.

Si ſpatium planum, cujus multiplex ſecundum numerum particularum ſuſpenſa magnitudinis, æquetur quadratis diſtantiarum ab axe gravitatis, axi oſcillationis parallelo; id, inquam, ſpatium ſi applicetur ad rectã, æqualem diſtantiã inter utrumque dictorum axium, orietur rectã æqualis intervallo, quo centrum oſcillationis inferius eſt centro gravitatis ejuſdem magnitudinis.

Esto magnitudo $ABCD$, cujus centrum gravitatis E ; quæque ſuſpenſa ab axe, qui per punctum F ad planum hujus paginæ erectus intelligitur, habeat centrum oſcillationis G . Porro axi per F intelligatur axis alius, per centrum gravitatis E tranſiens, paralle-



lus. Diviſaque magnitudine cogitatu in particulas minimas æquales, ſit quadratis diſtantiarum, ab axe dicto per E , æquale planum I , multiplex nempe ſecundum numerum dictarum particularum; applicatoque plano I ad diſtantiã FE , fiat rectã quædam. Dico eam æqualem eſſe intervallo EG , quo centrum oſcillationis inferius eſt centro gravitatis magnitudinis $ABCD$.

Vt enim univerſali demonſtratione quod propoſitum eſt comprehendamus: intelligatur plana figura, magnitudini $ABCD$ analoga, ad latus adpoſita, OQP ; quæ nempe, ſecta planis horizontalibus iifdem cum magnitudine $ABCD$, habeat ſegmenta inter-

cepta inter bina quæque plana, in eadem inter se ratione cum segmentis dictæ magnitudinis, quæ ipsis respondent, sintque segmenta singula figuræ OQP , divisa in tot particulas æquales, quot continentur segmentis ipsis respondentibus in figura $ABCD$. Hæc autem intelligi possunt fieri, qualiscunque fuerit magnitudo $ABCD$, sive linea, sive superficies, sive solidum. Semper vero centrum gravitatis figuræ OQP , quod sit T , eadem altitudine esse manifestum est cum centro gravitatis magnitudinis $ABCD$; ideoque, si planum horizontale, per F ductum, secet lineam centri figuræ OQP , velut hic in s , æquales esse distantias ST , FE .

Porro autem constat quadrata distantiarum, ab axe oscillationis F , applicata ad distantiam FE , multiplicem secundum numerum particularum, efficere longitudinem penduli isochroni*; quæ longitudo posita fuit FG . Illorum vero quadratorum summam, æqualem esse perspicuum est, quadratis distantiarum à plano horizontali per F , unà cum quadratis distantiarum à plano verticali FE , per axem F & centrum gravitatis B ducto*. Atqui quadrata distantiarum magnitudinis $ABCD$ à plano horizontali per F , æquantur quadratis distantiarum figuræ OQP ab recta sF . Quæ quadrata (si O sit punctum supremum figuræ OQP , & H centrum gravitatis cunei super ipsa abscissi, plano per rectam OV , parallelam sF) æqualia sunt rectangulo OTH & quadrato ST , multiplicibus secundum numerum particularum dictæ figuræ*, sive magnitudinis $ABCD$. Quadrata vero distantiarum magnitudinis $ABCD$ à plano FE , quantumcumque axis oscillationis F distet à centro gravitatis E , semper eadem sunt: quæ proinde putemus æquari spatio Z , multiplici secundum numerum particularum magnitudinis $ABCD$.

Itaque quoniam quadrata distantiarum magnitudinis $ABCD$, ab axe oscillationis F , æquantur istis, quadrato nimirum ST , rectangulo OTH , & plano Z , multiplicibus per numerum particularum ejusdem magnitudinis; si applicentur hæc omnia ad distantiam FE sive ST , orietur longitudo FG penduli isochroni magnitudini $ABCD$ *. Sed ex applicatione quadrati ST ad latus suum ST , orietur ipsa ST , sive FE . Ergo reliqua EG est ea quæ oritur ex applicatione rectanguli OTH , & plani Z , ad eandem ST vel FE .

Quare superest ut demonstremus rectangulum OTH , cum plano Z , æquari plano I . Tunc enim constabit, etiam planum I , applicatum ad distantiam FE , efficere longitudinem ipsi EG æqualem. Illud autem sic ostendetur. Rectangulum OTH , multiplex secundum numerum particularum figuræ OQP , sive magnitudinis AB

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.
*Prop. 10. huj.

* Prop. 47. lib.
1. Eucl.

CD , æquatur quadratis distantiarum figuræ ab recta XT^* , quæ per centrum gravitatis T ducitur ipsi SF parallela; ac proinde etiam quadratis distantiarum magnitudinis $ABCD$, à plano horizontali KK , ducto per centrum gravitatis E ; cum distantia utrobique sint eadem. At vero planum Z , similiter multiplex, æquale positum fuit quadratis distantiarum magnitudinis $ABCD$ à plano verticali FE . Ac patet quidem quadrata hæc distantiarum à plano FE , una cum dictis quadratis distantiarum à plano horizontali per E , æqualia esse quadratis distantiarum ab axe gravitatis per E , qui sit axi F parallelus*. Itaque rectangulum OTH una cum plano Z , multiplicia secundum numerum particularum magnitudinis $ABCD$, æqualia erunt quadratis distantiarum ejusdem magnitudinis à dicto axe per E . Sed & planum I , multiplex secundum eundem particularum numerum, æquale positum fuit iisdem distantiarum quadratis. Ergo planum I æquale est rectangulo OTH & plano Z simul sumptis. quod ostendendum supererat.

Hinc rursus manifestum fit, quod propositione 16 demonstratum fuit; nempe magnitudinem quamlibet, si aliter atque aliter suspendatur atque agitetur, ab axibus parallelis, qui à centro gravitatis suæ æqualiter distent, sibi ipsi isochronam esse.

Sive enim magnitudo $ABCD$ suspendatur ab axe F , sive ab axe L illi parallelo; patet eadem utrobique esse quadrata distantiarum ab axe per E , qui sit axibus F vel L parallelus. Vnde & planum I , cujus multiplex, secundum numerum particularum, æquatur quadratorum summæ, utroque casu idem erit. Hoc vero planum, applicatum ad distantiam centri gravitatis ab axe oscillationis, quæ utroque casu eadem ponitur, efficit distantiam qua centrum oscillationis inferius est centro gravitatis; Ergo etiam hæc distantia utroque casu eadem erit. Velut si, facta suspensione ex L , fuerit dicta distantia EY , erit ipsa æqualis EG ; & tota YL æqualis GF ; adeoque, in suspensione utraque, idem pendulum simplex isochronum fit magnitudini $ABCD$.

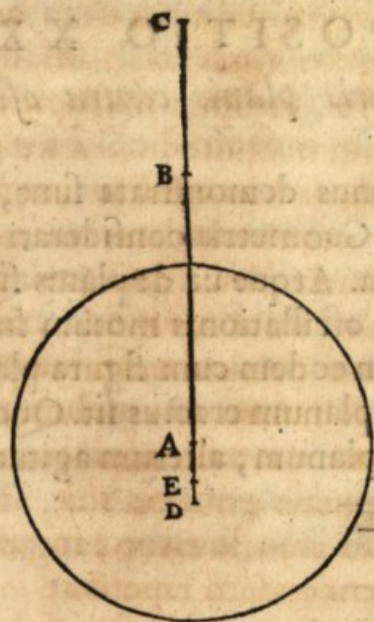
PROPOSITIO XIX.

SI magnitudo eadem, nunc brevius nunc longius suspensa, agitetur; erunt, sicut distantia axium oscillationis à centro gravitatis inter se, ita contraria ratione distantie centrorum oscillationis ab eodem gravitatis centro.

Sit magnitudo, cujus centrum gravitatis A , suspensa primum atque agitata ab axe in B , deinde vero ab axe in C ; sitque in prima

suspensione centrum oscillationis D, in posteriori vero centrum oscillationis E. Dico esse ut BA ad CA ita EA ad DA.

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.



Quum enim, in suspensione ex B, efficiatur distantia AD, quae nempe centrum oscillationis inferius est centro gravitatis, applicando ad distantiam BA spatium quoddam, cujus multiplex secundum numerum particularum minimarum æqualium, in quas magnitudo divisa intelligitur, æquatur quadratis distantiarum ab axe per A, parallelo axi in B*; erit proinde rectangulum BAD dicto spatio æquale. Item, in suspensione ex C, quum fiat distantia AE, applicando idem dictum spatium ad distantiam CA; erit & rectangulum CAE eidem spatio æquale. Itaque æqualia inter se rectangula BAD, CAE; ac proinde ratio BA ad CA eadem quæ AE ad AD. quod erat demonstrandum.

* Prop. præced.

Hinc patet, dato pendulo simplici, quod magnitudini suspensæ isochronum sit in una suspensione, datoque ejus centro gravitatis; etiam in alia omni suspensione, longiori vel breviori, dummodo idem maneat planum oscillationis, longitudinem penduli isochroni datam esse.

PROPOSITIO XX.

Centrum Oscillationis & punctum suspensionis inter se convertuntur.

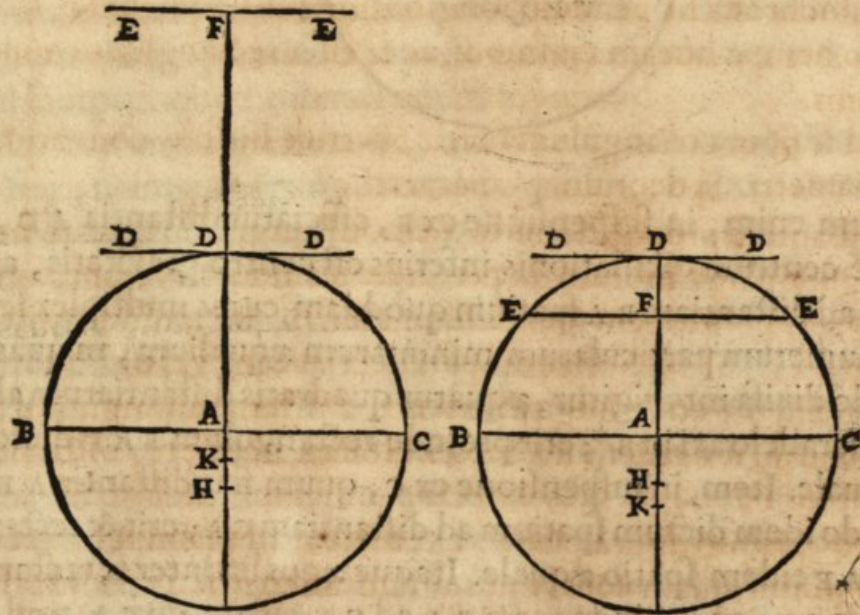
In figura superiori, quia, posita suspensione ex B, centrum oscillationis est D; etiam invertendo omnia, ponendoque suspen-

tionem ex D , erit tunc centrum oscillationis B . Hoc enim ex ipsa propositione præcedenti manifestum est.

PROPOSITIO XXI.

Quomodo in figuris planis centra oscillationis inveniuntur.

Intellectis quæ hæcenus demonstrata sunt, facile jam erit in plerisque figuris, quæ in Geometria considerari consueverunt, definire oscillationis centra. Atque ut de planis figuris primum dicamus; duplicem in iis oscillationis motum supra definivimus; nempe, vel circa axem in eodem cum figura plano jacentem, vel circa eum qui ad figuræ planum erectus sit. Quorum priorem vocavimus agitationem in planum, alterum agitationem in latus.



Quod si priore modo agitetur, nempe circa axem in eodem plano jacentem, sicut figura $B C D$ circa axem $E F$; hic, si cuneus super figura intelligatur abscissus, plano quod ita secet planum figuræ, ut intersectio, quæ hic est $D D$, sit parallela oscillationis axi; deturque distantia centri gravitatis figuræ ab hac intersectio-
ne, ut hic $A D$; itemque subcentrica cunei dicti super eadem inter-
sectione, quæ hic sit $D H$. Habebitur centrum oscillationis K , figu-
ræ $B D C$, applicando rectangulum $D A H$ ad distantiam $F A$; quo-
niam ex applicatione hac orietur distantia $A K$, qua centrum oscil-
lationis inferius est centro gravitatis. Est enim rectangulum $D A H$,
multiplex secundum numerum particularum figuræ $B C D$, æqua-
le quadratis distantiarum ab recta $B A C$, quæ per centrum gravi-

tatis A parallela ducitur axi oscillationis EF^* . Quare, applicando idem rectangulum ad distantiam FA , orietur distantia AK , qua centrum oscillationis inferius est centro gravitatis A^* .

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.
* Prop. 10. huj.
* Prop. 18. huj.

Hinc manifestum est, si axis oscillationis sit DD , fieri centrum oscillationis H punctum; adeoque longitudinem DH , penduli simplicis isochroni figuræ BCD , esse tunc ipsam subcentricam cunei, abscissi plano per DD , super ipsam DD . Quod unum ab aliis ante animadversum fuit, non tamen demonstratum.

Quomodo autem centra gravitatis cuneorum super figuris planis inveniantur, persequi non est instituti nostri, & jam in multis nota sunt. Velut, quod si figura BCD sit circulus, erit DH æqualis $\frac{1}{8}$ diametri. Si rectangulum, erit $DH \propto \frac{2}{3}$ diametri. Vnde & ratio apparet cur virga, seu linea gravitate prædita, altero capite suspensa, isochrona sit pendulo longitudinis subsesquialteræ. Considerando nempe lineam ejusmodi, ac si esset rectangulum minimæ latitudinis.

Quod si figura triangulum fuerit, vertice sursum converso, sit $DH \frac{3}{4}$ diametri. Si deorsum, $\frac{1}{2}$ diametri.

Quod autem propositione 16 demonstratum fuit, id ad hujusmodi figuræ planæ motum ita pertinere sciendum. Nempe, si aliam atque aliam positionem demus figuræ BCD , invertendo eam circa axem BAC , ut vel horizonti parallela jaceat, vel oblique inclinetur, manente eodem agitationis axe FE , etiam longitudo penduli isochroni FK eadem manebit. Hoc enim ex propositione illa manifestum est.

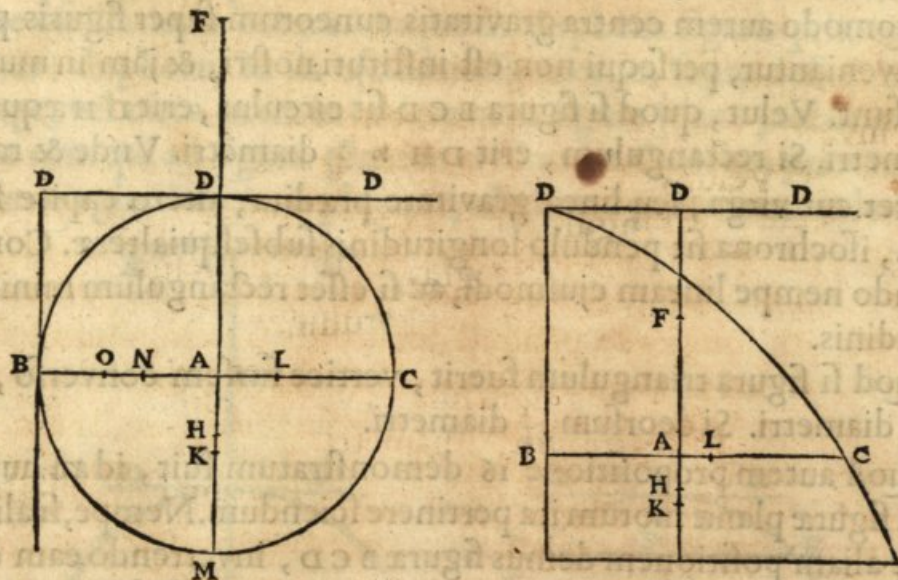
Porro quando figura plana, circa axem ad planum figuræ erectum, agitur, quam vocavimus agitationem in latus; velut si figura BCD moveatur circa axem, qui per punctum F intelligitur ad planum DBC erectus; hic jam præter cuneum super figura, qui abscinditur plano ducto per DD , tangentem figuram in puncto summo, alter quoque considerandus cuneus, qui abscinditur plano per BD , tangentem figuram in latere, quæque tangenti DD sit ad rectos angulos. Oportetque dari, præter figuræ centrum gravitatis A , subcentricamque HD cunei prioris, etiam subcentricam LB cunei posterioris. Ita enim nota erunt rectangula DAH , BAL , quæ simul sumpta faciunt hic spatium applicandum, quod deinceps etiam Rectangulum oscillationis vocabitur. Quod nempe, applicatum ad distantiam FA , dabit distantiam AK , qua centrum oscillationis K inferius est centro gravitatis A .

Si vero FA sit axis figuræ BCD , potest, pro cuneo abscisso per

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.

* Prop. 12. huj.

BD super figura tota, adhiberi cuneus super figura dimidia DBM abscissus plano per DM . Nam, si cunei hujus subcentrica super DM sit OA , distantia vero centri gr. figuræ planæ DBM ab eadem DM sit NA , æquale esse constat rectangulum OAN rectangulo BAL *. Itaque rectangulum OAN , additum rectangulo DAH , constituet quoque planum applicandum ad distantiam FA , ut fiat distantia AK .



Et horum quidem manifesta est demonstratio ex præcedentibus, quippe cum rectangula DAH , BAL , vel DAH , OAN , multiplicia secundum numerum particularum figuræ, æqualia sint quadratis distantiarum à centro gravitatis A ; sive, quod idem hic est, ab axe gravitatis axi oscillationis parallelo; ac proinde rectangula dicta, ad distantiam FA applicata, efficiant longitudinem intervalli AK *.

* Prop. 18. huj.

Centrum Oscillationis Circuli.

Et in circulo quidem rectangula DAH , BAL , inter se æqualia esse liquet, simulque efficere semissem quadrati à semidiametro. Vnde, si fiat ut FA ad semidiametrum AB , ita hæc ad aliam, ejus dimidium erit distantia AK , à centro gravitatis ad centrum oscillationis. Si igitur circulus ab axe D , in circumferentia sumpto, agitur, erit DK æqualis tribus quartis diametri DM .

Ad hunc modum & in sequentibus figuris planis centra oscillationis quæsimus, quæ simpliciter adscripsisse sufficiet. Nempe,

Centrum

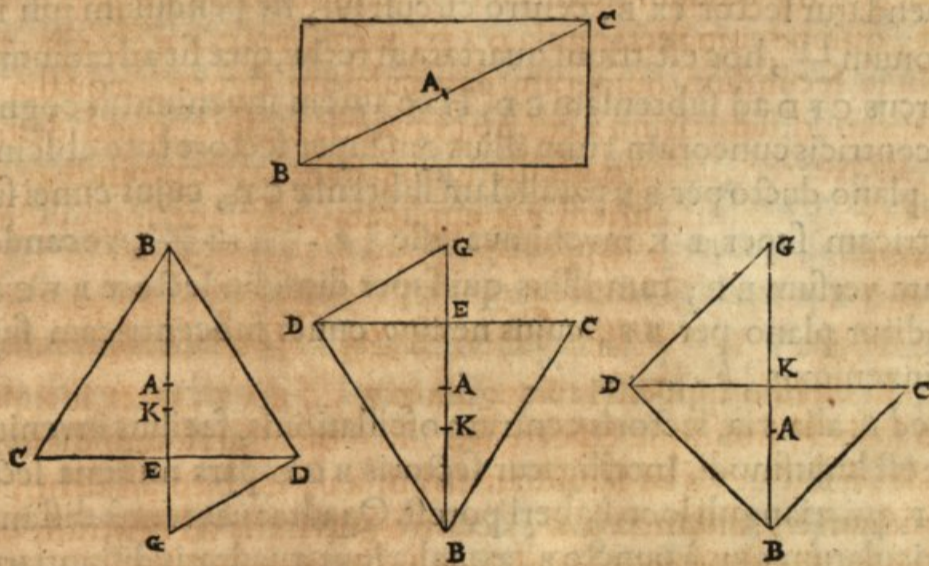
Centrum oscillationis Rectanguli.

In rectangulo omni, ut CB , spatium applicandum, sive re-
ctangulum oscillationis, invenitur æquale tertiæ parti quadrati à
semidiagonio AC . Vnde sequitur, si rectangulum ab aliquo angu-
lorum suspendatur, motuque hoc laterali agitetur, pendulum illi
isochronum esse $\frac{2}{3}$ diagonii totius.

Centrum oscillationis Trianguli isoscelis.

In triangulo isoscele, cujusmodi CBD , spatium applicandum
æquatur parti decimæ octavæ quadrati à diametro BE , & vigesimæ
quartæ quadrati baseos CD . Vnde, si ab angulo baseos ducatur DG ,
perpendicularis super latus DB , quæ occurrat productæ diametro
 BE in G ; sitque A centrum gravitatis trianguli; divisoque inter-
vallo GA in quatuor partes æquales; una earum AK apponatur ipsi
 BA ; erit BK longitudo penduli isochroni, si triangulum suspen-
datur ex vertice B . Cum autem ex puncto mediæ baseos E suspendi-
tur, longitudo penduli isochroni EK æquabitur dimidiæ BG .

Atque hinc liquet, triangulum isosceles rectangulum, si ex pun-
cto mediæ baseos suspendatur, isochronum esse pendulo longitudi-
nem diametro suæ æqualem habenti. Similiterque, si suspendatur
ab angulo suo recto, eidem pendulo isochronum esse.



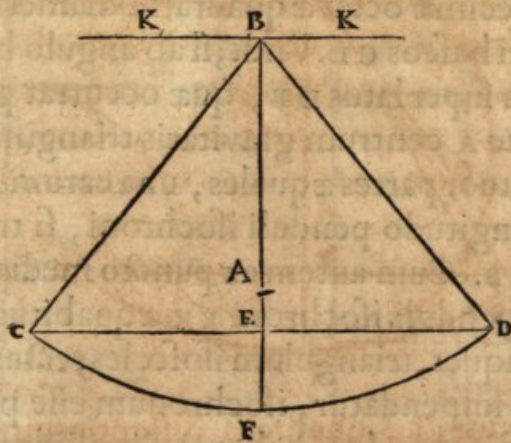
Centrum oscillationis Parabola.

In parabolæ portione recta, spatium applicandum æquatur $\frac{12}{175}$
quadrati axis, una cum quinta parte quadrati dimidiæ baseos. Cum-
R

que parabola ex verticis puncto suspensa est, invenitur penduli isochroni longitudo $\frac{1}{2}$ axis, atque insuper $\frac{1}{3}$ lateris recti. Cum vero ex puncto mediæ basis suspenditur, erit ea longitudo $\frac{1}{7}$ axis, & insuper $\frac{1}{2}$ lateris recti.

Centrum oscillationis Sectoris circuli.

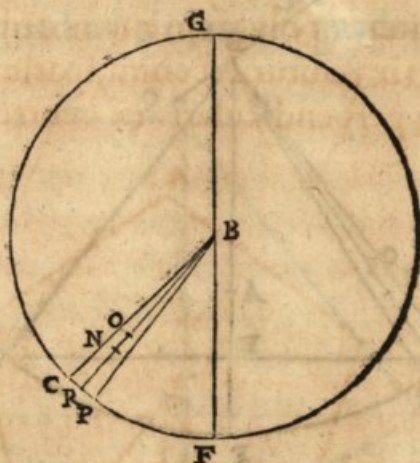
In circuli sectore BCD , si radius BC vocetur r : semiarculus CF , p : semisubtensa CE , b : sit spatium applicandum æquale $\frac{1}{2} rr - \frac{4bbr}{3p}$, hoc est, dimidio quadrati BC , minus quadrato BA ; ponendo



A esse centrum gravitatis sectoris. Tunc enim $BA \propto \frac{2br}{3p}$. Si autem suspendatur sector ex B , centro circuli sui, fit pendulum ipsi isochronum $\frac{3pr}{4b}$, hoc est, trium quartarum rectæ, quæ sit ad radium BF ut arcus CFD ad subtensam CD . Hæc autem inveniuntur cognitis subcentricis cuneorum; tum illius qui super sectore toto abscinditur, plano ducto per BK parallelam subtensæ CD , cujus cunei subcentricam super BK invenimus esse $\frac{3}{8} r - \frac{3}{8} a + \frac{3pr}{8b}$, vocando a sinum versum EF ; tum illius qui super dimidio sectore BCF abscinditur plano per BF , cujus nempe cunei subcentricam super BF invenimus $\frac{3}{8} b - \frac{3br}{8a} + \frac{3pr}{8a}$.

Sed & alia via, sectoris centrum oscillationis, facilius invenitur, quæ est hujusmodi. Intelligatur sectoris BCD pars minima sector BCP , qui trianguli loco haberi potest. Quadrata autem, à distantiis particularum ejus à puncto B , æqualia sunt quadratis distantiarum ab recta BR , bifariam sectorem dividente, una cum quadratis distantiarum ab recta BQ , quæ ipsi BR est ad angulos rectos. Sed, horum quadratorum ad illa, ratio quavis data est major, quoniam angulus CBP minimus; ideoque illa pro nullis habenda sunt.

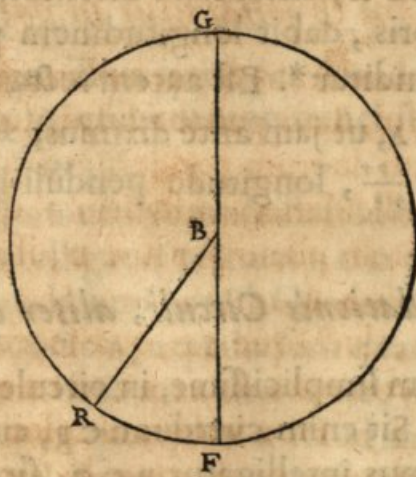
Cum igitur, secundum modo exposita, quadrata, à distantiis particularum sectoris BCP ad centrum B , æquentur rectangulo NBO , hoc est, dimidio quadrato radii, multiplici secundum sectoris ipsius particularum numerum; circulus autem ex ejusmodi sectoribus componatur; erunt proinde quadrata, à distantiis particularum circuli totius ad centrum B , æqualia dimidio quadrato radii, multiplici secundum numerum earundem circuli particularum.



Est autem B centrum gravitatis circuli. Ergo dictum dimidium quadratum radii, hic erit spatium applicandum distantiae inter suspensionem & centrum B , ut habeatur intervallum, quo centrum oscillationis inferius est ipso centro B *. quod & supra ita se habere ostendimus.

* Prop. 18. huj.

Centrum oscillationis Peripheria circuli.



Facilius etiam, centrum oscillationis circumferentiæ circuli, hoc

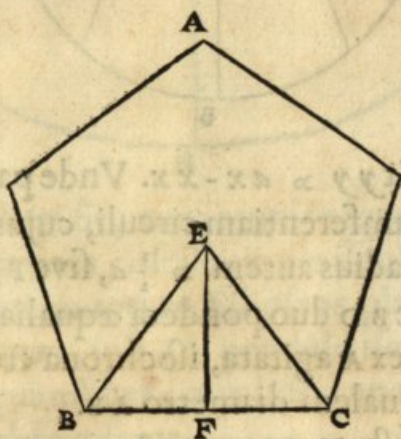
facto reperitur. Esto enim circumferentia descripta centro B, radio BR. Quadratum igitur BR, multiplex secundum numerum particularum in quas circumferentia divisa intelligitur, æquatur quadratis à distantiiis omnium earum particularum ad centrum B. Quare quadratum BR erit hic spatium applicandum *. Patetque hinc, si suspensio sit ex G, puncto circumferentiæ, penduli isochroni longitudinem æquari diametro GF.

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.

* Prop. 18. huj.

Centrum oscillationis Polygonorum ordinatum.

Haud absimiliter & polygono cuivis ordinato, ut ABC, pendulum isochronum invenitur. Fit enim, spatium applicandum, æquale semissi quadrati perpendicularis ex centro in latus polygoni, una



cum vigesima quarta parte quadrati lateris. At, si perimetro polygoni pendulum isochronum quæratur, fit spatium applicandum æquale quadrato perpendicularis à centro in latus, cum duodecima parte quadrati lateris.

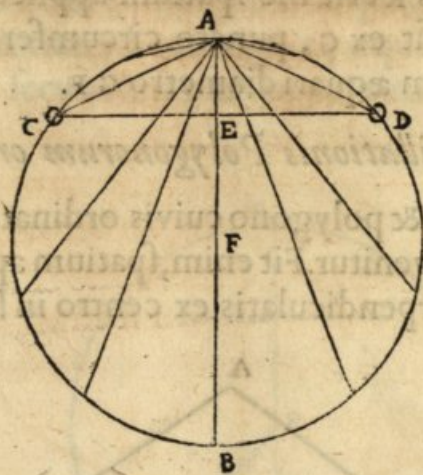
Loci plani & solidi usus in hac Theoria.

Est præterea & Locorum contemplatio in his non injucunda. Vt si propositum sit, dato puncto suspensionis A, & longitudine AB, invenire locum duorum ponderum æqualium C, D, æqualiter ab A & à perpendiculari AB distantium, quæ agitata circa axem in A, perpendicularem plano per ACD, isochrona sint pendulo simplici longitudinis AB.

Ponatur AB $\propto a$, ductâque CD, quæ secet AB ad angulos rectos in E, sit AE indeterminata $\propto x$: EC vel ED $\propto y$. Ergo quadratum AC $\propto xx + yy$. Hoc vero multiplex secundum numerum particularum ponderum C, D, quæ hic minima intelliguntur, æquatur quadratis distantiarum earundem particularum ab axe

suspensionis A. Ergo quadratum AC, sive $xx + yy$, applicatum ad distantiam AE, quæ nempe est inter axem suspensionis & centrum gravitatis ponderum C, D, efficiet $\frac{xx+yy}{x}$, longitudinem penduli isochroni*; quam propterea oportet æqualem esse AB sive a .

*Prop. 17. huj.



Itaque $\frac{xx+yy}{x} \approx a$. Et $yy \approx ax - xx$. Vnde patet, locum punctorum C & D, esse circumferentiam circuli, cujus centrum F, ubi AB bifariam dividitur, radius autem $\approx \frac{1}{2}a$, sive FA. Ergo, ubicunque in circumferentia ACBD duo pondera æqualia, æqualiter ab A distantia, ponentur, ea, ex A agitata, isochrona erunt pendulo longitudinem habenti æqualem diametro AB.

Atque hinc manifestum quoque, & circumferentiam ACBD, si gravitas ei tribuatur, & quamlibet ejus portionem, æqualiter in A vel B divisam, & ab axe per A suspensam, eidem pendulo AB isochronam esse.

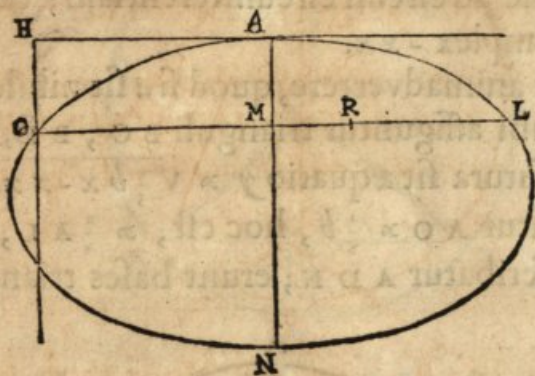
Loci vero solidi exemplum esto hujusmodi. Sit AN linea inflexilis sine pondere. Propositumque sit, ad punctum in ea acceptum, ut M, affigere ipsi ad angulos rectos lineam, seu virgam, pondere præditam OML, ad M bifariam divisam, cujus in latus agitatae oscillationes, ex suspensione A, isochronæ sint pendulo simplici longitudinis AN.

Ducatur OH parallela AN, & AH parallela OM, & sit OR æqualis $\frac{1}{2}$ OL. Itaque cunei super recta OL, abscissi plano per OH ducto, subcentrica erit OR. Sed cunei alterius super eadem OL, abscissi plano per rectam AH, (est autem cuneus hic nihil aliud quam rectangulum) subcentrica erit ipsa AM. Quare rectangulum illud, quod supra Oscillationis vocavimus, erit solum rectangulum OMR, quod nempe, applicatum ad longitudinem AM, dabit distantiam centri oscillationis lineæ OL, ex A suspensæ, infra punctum M.

HOROLOG. OSCILLATOR. 135

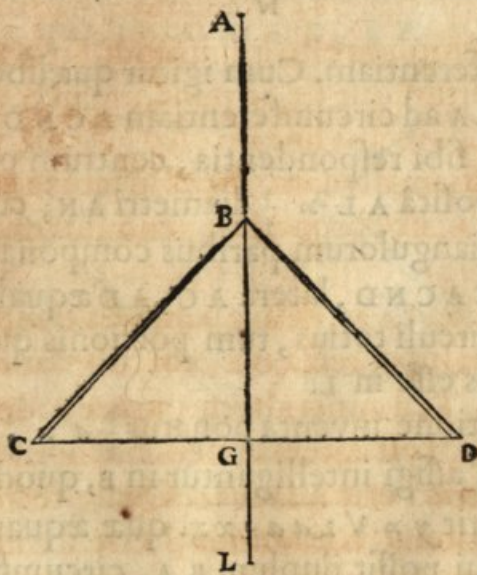
DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.

Sit jam $AN \propto a$; $AM \propto x$; MO vel $ML \propto y$. Est ergo rectan-
gulum $OMR \propto \frac{1}{3}yy$. quo applicato ad AM , fit $\frac{1}{3}y$. quæ longitu-
do itaque ipsi MN æqualis esse debebit, cum velimus centrum of-
cillationis virgæ OL esse in N . Fit ergo æquatio $\frac{1}{3}y + x \propto a$. Vnde
 $y \propto \sqrt{3ax - 3xx}$. Quod significat puncta O & L esse ad Ellipsin,
cujus axis minor AN ; latus rectum vero, secundum quod possunt
ordinatim ad axem hunc applicatæ, ipsius AN triplum.



Hinc vero manifestum fit, cum omnis virga ipsi OL parallela, &
ad Ellipsin hanc terminata, oscillationes isochronas habeat pen-
dulo simplici AN , etiam totum Ellipseos planum, ex A suspen-
sum & in latus agitatum, ipsi AN pendulo isochronum fore. Sed
& partem Ellipseos quamlibet, quæ lineis una vel duabus, ad AN
perpendicularibus, abscinderur.

Cæterum adscribemus & aliud loci plani exemplum, in quo non-
nulla notatu digna occurrunt.

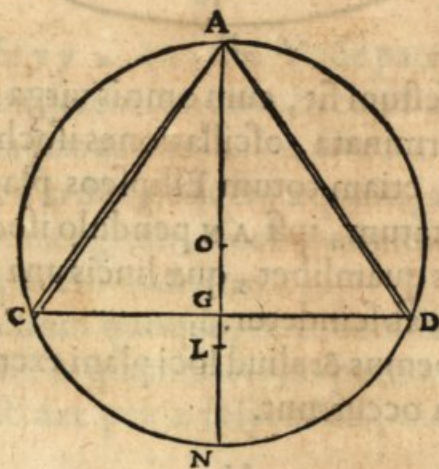


Sit virga AB ponderis expers, suspensa ex A ; oporteatque, ad da-

tum in ea punctum B , affigere triangula duo paria, & paribus angulis ab axe AB recedentia, quorum anguli ad B minimi, sive infinite parvi existimandi, quæque, ita suspensa ab A , oscillationes isochronas faciant pendulo simplici datæ longitudinis AL .

Hic, ducta CG perpendiculari in BG , & ponendo $AB \propto a$; $AL \propto b$; $BG \propto x$; $CG \propto y$: invenitur æquatio $y \propto \sqrt{2ab - 2aa - \frac{8}{3}ax + \frac{4}{3}bx - xx}$. ex qua patet, bases triangulorum C , & D , quæ bases hic ut puncta considerantur, esse ad circuli circumferentiam; quia nempe habetur terminus simplex $-xx$.

Licet autem hic animadvertere, quod si a fit nihilo æqualis, hoc est, si punctum, ubi affiguntur trianguli BC , BD , sit idem cum puncto A ; tum futura sit æquatio $y \propto \sqrt{\frac{4}{3}bx - xx}$. Ac proinde, hoc casu, si sumatur $AO \propto \frac{2}{3}b$, hoc est, $\propto \frac{2}{3}AL$, centroque O per A circulus describatur ADN ; erunt bases triangulorum AC ,



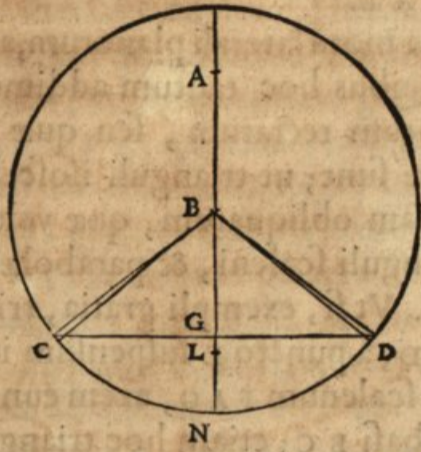
AD , ad illius circumferentiam. Cum igitur quælibet duo triangula acutissima, quæ ex A ad circumferentiam $ACND$ constituuntur, magnitudine & situ sibi respondentia, centrum oscillationis habeant punctum L , positâ $AL \propto \frac{3}{4}$ diametri AN ; cumque circulus totus ex ejusmodi triangulorum paribus componatur; uti & portio ejus quælibet, ut $ACND$, latera AC , AD æqualia habens; manifestum est, tum circuli totius, tum portionis qualem diximus, centrum oscillationis esse in L .

Rursus, si in æquatione inventa ponatur $\frac{8}{3}a \propto \frac{4}{3}b$, seu $2a \propto b$; hoc est, si triangula affigi intelligantur in B , quod longitudinem AL secet bifariam, erit $y \propto \sqrt{2aa - xx}$. quæ æquatio docet, quod si centro B , radio qui possit duplum BA , circumferentia describatur, ea erit locus basium triangulorum acutissimorum BC , BD , quorum

HOROLOG. OSCILLATOR.

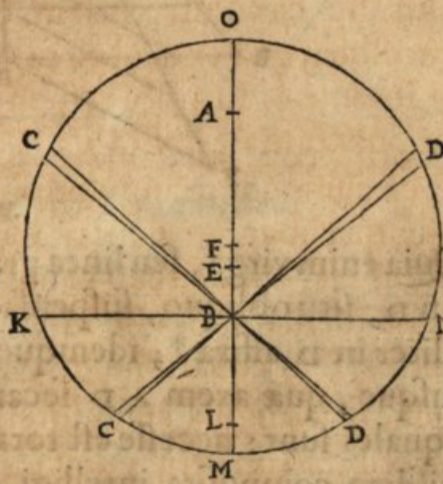
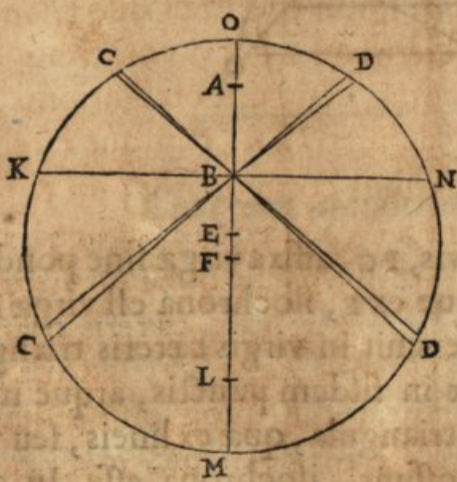
quorum nempe, ex A suspensorum, centrum oscillationis erit L punctum. Cumque & circulus totus, & sector ejus quilibet, axem habens in recta AL, ex hujusmodi triangulorum paribus componatur, manifestum est & horum, ex A suspensorum, centrum oscillationis esse punctum L.

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.



Adeoque quilibet circuli sector, suspensus à puncto quod distet, à centro circuli sui, semisse lateris quadrati circulo inscripti, pendulum isochronum habebit toti eidem lateri æquale. Atque ita, hoc uno casu, absque posita dimensione arcus, pendulum sectori isochronum invenitur.

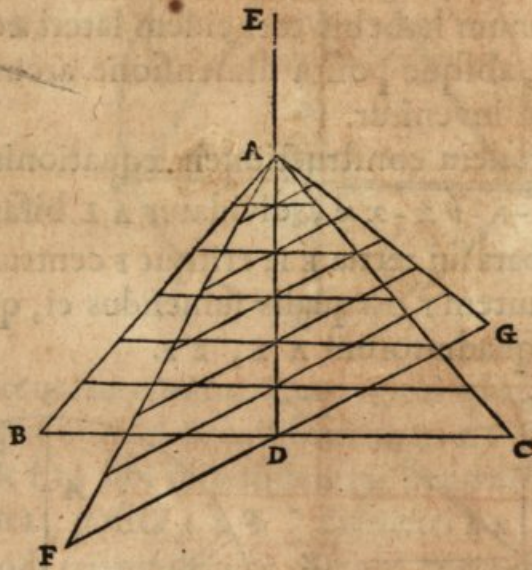
Porro, ad universalem constructionem æquationis primæ, $y \propto \sqrt{2ab - 2aa - \frac{8}{3}ax + \frac{4}{3}bx - xx}$, dividatur AL bifariam in E, & adponatur ad BE pars sui tertia EF; eritque F centrum describendi circuli; radius autem FO æqualis sumendus ei, quæ potest duplum differentia quadratorum AE, EF.



Si itaque, ex puncto B, ad descriptam circumferentiam triangula duo paria acutissima constituentur, ut BC, BD; illorum, ex A

suspensorum, centrum oscillationis erit L . Quare & portionis cuiuslibet descripti circuli, cujus portionis vertex sit in B , axis vero in recta AL , quales sunt utraque CBD ; posita suspensione ex A ; centrum oscillationis idem punctum L esse constat. Atque adeo etiam circuli segmentorum KON , KMN , quæ facit recta KBN perpendicularis ad AB .

Et hæc quidem de motu laterali planorum, ac linearum, animadvertisse sufficiat. Quibus hoc tantum addimus; inventis centrâ oscillationis figurarum rectarum, seu quæ æqualiter ad axem utrinque constitutæ sunt; ut trianguli isoscelis, vel parabolice sectionis rectæ; etiam obliquarum, quæ velut luxatione illarum efficiuntur, ut trianguli scaleni, & parabolæ non rectæ, centra oscillationis haberi. Vt si, exempli gratia, triangulum BAC isosceles, cujus axis AD , à puncto E suspensum intelligatur; sit vero & aliud triangulum scalenum FAG , axem eundem habens AD , & basin FG æqualem basi BC ; etiam hoc triangulum, ex E suspensum, priori BAC isochronum esse dico.



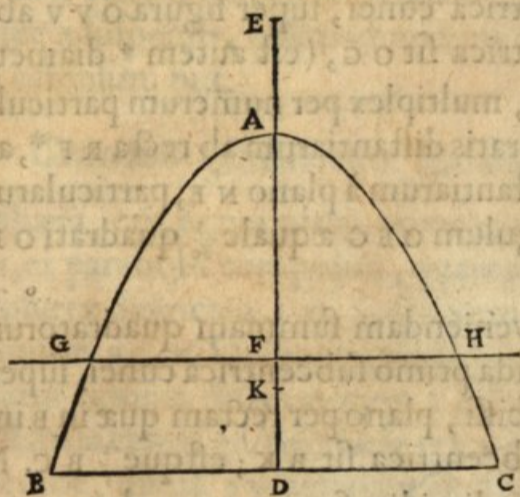
Quia enim virga, seu linea gravis, FG , affixa virgæ sine pondere ED in D , situ obliquo, suspensaque ex E , isochrona est virgæ BC , similiter in D affixæ*; idemque evenit in virgis cæteris trianguli utriusque, quæ axem AD secant in iisdem punctis, atque inter se æquales sunt: necesse est tota triangula, quæ ex lineis, seu virgis iisdem composita intelligi possunt, isochrona esse. In aliis figuris similis est demonstratio.

*Prop. 16. huj.

PROPOSITIO XXII.

Quomodo, in solidis figuris, oscillationis centra inve-
niantur.

In solidis porro figuris facile quoque, per ante demonstrata, centrum oscillationis invenire licebit. Si enim sit solidum ABC , suspensum ab axe, qui, per punctum E , intelligitur hujus paginae plano ad rectos angulos; centrum autem gravitatis sit F : ductis jam per F planis EFD , GFH , quorum posterius sit horizonti parallelum, alterum vero per axem E transeat; inventisque, per propositionem 14, summis quadratorum à distantis particularum solidi ABC à plano GFH , itemque à plano EFD ; hoc est, inventis rectangulis utrisque, quæ, multiplicata secundum numerum dictarum particularum, æqualia sint dictis quadratorum summis; rectangula hæc applicata ad distantiam EF , qua nempe axis suspensionis distat à centro gravitatis, dabunt intervallum FK , quo centrum agitationis K inferius est centro gravitatis F . Hoc enim patet ex propositione 18. Dabimus autem & horum exempla aliquot.



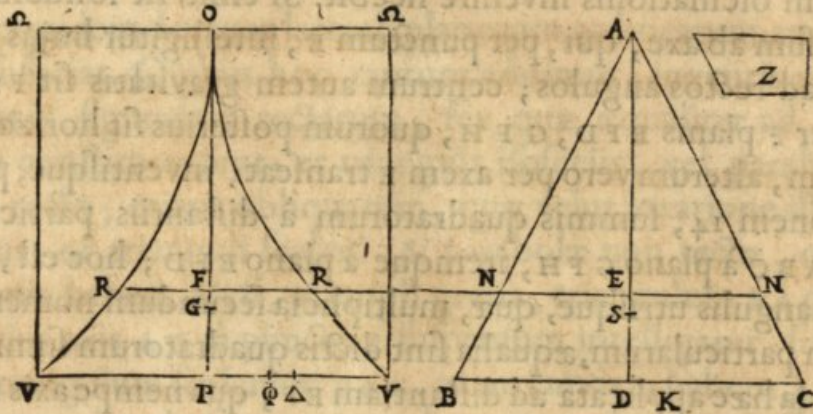
Centrum oscillationis in Pyramide.

Sit primum ABC pyramis, verticem habens A , axem AD , basin vero quadratum, cujus latus BC . ponaturque agitari circa axem qui, per verticem A , sit hujus paginae plano ad angulos rectos.

Hic figura plana proportionalis ovv , à latere adponenda, secundum propositionem 14, constabit ex residuis parabolicis opv , quæ nempe supersunt, cum, à rectangulis op , auferuntur semiparabolæ $ov\Omega$, verticem habentes o .

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.

Sicut enim inter se sectiones pyramidis BC , NN , ita quoque rectæ VV , RR , ipsis in figura plana respondentes. & sicut centrum gravitatis E distat, à vertice pyramidis, tribus quartis axis AD , ita quoque centrum gravitatis F , figuræ OVV , distabit tribus quartis diametri OP à vertice O .



Intellecto porro horizontali plano NE , per centrum gravitatis pyramidis ABC , quod idem figuram OVV secet secundum RF ; inventâque subcentricâ cunei, super figura OVV abscissi plano per $O\Omega$, quæ subcentrica sit OG , (est autem $\frac{4}{5}$ diametri OP) erit rectangulum OFG , multiplex per numerum particularum figuræ OVV , æquale quadratis distantiarum ab recta RF *, ac proinde quoque quadratis distantiarum à plano NE , particularum solidi ABC . Fit autem rectangulum OFG æquale $\frac{3}{80}$ quadrati OP , vel quadrati AD .

* Prop. 10. huj.

Deinde, ad inveniendam summam quadratorum à distantiiis à plano AD , noscenda primo subcentrica cunei, super quadrata basi pyramidis BC abscissi, plano per rectam quæ in B intelligitur axi A parallela; quæ subcentrica sit BK ; estque $\frac{2}{3} BC$. Noscenda item distantia centr. gr. dimidiæ figuræ OPV ab OP ; quæ sit ΦP ; estque $\frac{3}{10} PV$. Inde, divisâ bifariam PV in Δ , si fiat ut ΔP ad $P\Phi$, hoc est, ut 5 ad 3 , ita rectangulum BDK , quod est $\frac{1}{12}$ quadrati BC , ad aliud spatium Z ; erit hoc, multiplex secundum numerum particularum solidi ABC , æquale quadratis distantiarum à plano AD *. Apparet autem, fieri spatium Z æquale $\frac{1}{20}$ quadrati BC .

* Prop. 15. huj.

Itaque, totum spatium applicandum, æquatur hic $\frac{3}{80}$ quadrati AD , cum $\frac{1}{20}$ quadrati BC . Vnde, si suspensio, ut hic, posita fuerit in A , vertice pyramidis, ideoque distantia, ad quam applicatio facienda,

HOROLOG. OSCILLATOR. 141

AE æqualis $\frac{1}{4} AD$; fiet hinc ES , intervallum quo centrum agitationis inferius est centro gravitatis, æquale $\frac{1}{20} AD$, atque inferius per $\frac{1}{15}$ tertiæ proportionalis duabus AD , BC . sive tota AS æqualis $\frac{1}{5} AD$, præter dictam $\frac{1}{15}$ tertiæ proportionalis.

DE CENTRO
OSCILLATIONIS.

Centrum oscillationis Coni.

Quod si ABC conus fuerit, omnia eodem modo se habebunt, nisi quod spatium Z hic fit æquale rectangulo $\Delta P\Phi^*$, hoc est $\frac{3}{20}$ * Prop. 15. huj. quadrati PV vel BD , sive $\frac{3}{80}$ quadrati BC . Quare, totum spatium applicandum, in cono erit $\frac{3}{80}$ quadrati AD , una cum $\frac{3}{80}$ quadrati BC . Ac proinde, posita suspensione ex vertice A , fiet ES , qua centrum agitationis inferius est centro gravitatis, æqualis $\frac{1}{20} AD$, & $\frac{1}{10}$ tertiæ proportionalis duabus AD , BC . sive tota AS æqualis $\frac{1}{5} AD$, una cum $\frac{1}{5}$ tertiæ proportionalis duabus AD , DB . Atque hinc manifestum est, si AD , DB æquales sint, hoc est, si conus ABC sit rectangulus, fieri AS æqualem axi AD .

Sequitur quoque porro, ex propositione 20, conum hunc rectangulum, si ex D centro baseos suspendatur, isochronum fore sibi ipsi ex vertice A suspeso, quemadmodum & de triangulo rectangulo supra ostensum fuit.

Centrum oscillationis Sphæra.

Si ABC sit sphaera, erit figura plana proportionalis, à latere adponenda, OVH , ex parabolis composita, quarum basis communis OH , æqualis sphaeræ diametro AD . Sectâ vero sphaerâ planis per centrum E , quorum BC sit horizonti parallelum, AD vero verticale: ut inveniatur summa quadratorum à distantiiis à plano AD , noscenda est distantia centri gr. parabolæ OVH ab OH , quæ sit ΦP , estque $\frac{2}{3} VP$. Deinde, divisâ PV bifariam in Δ , constat rectangulum $\Delta P\Phi$, multiplex per numerum particularum sphaeræ ABC , æquari quadratis distantiarum à plano AD *. Est autem rectangulum $\Delta P\Phi$ æquale $\frac{1}{5}$ quadrati PV , vel quadrati BE .

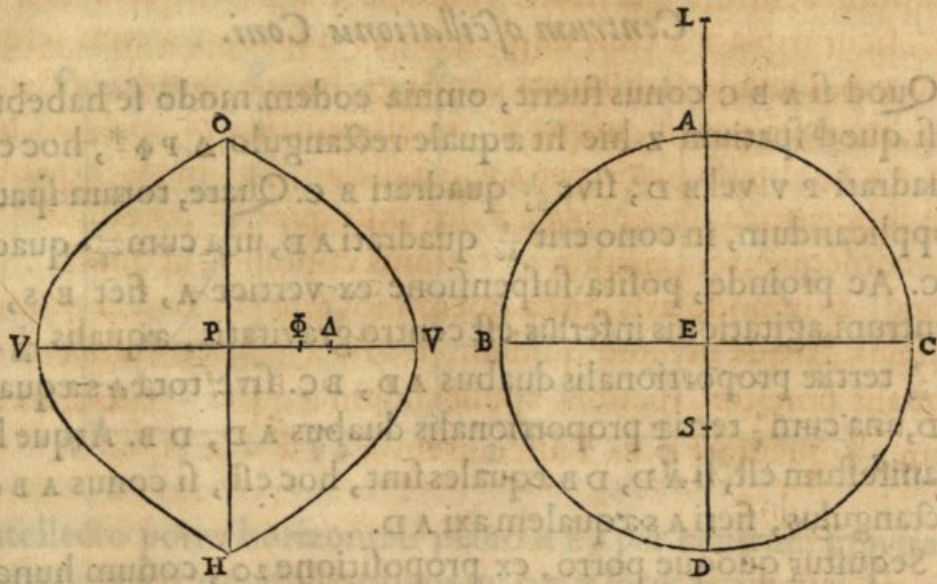
* Prop. 15. in fine.

Atqui, quadrata distantiarum à plano BC , æqualia esse liquet quadratis distantiarum à plano AD , ac proinde eidem rectangulo $\Delta P\Phi$, multiplici per dictum particularum numerum. Ergo spatium applicandum, in sphaera ABC , erit duplum rectanguli $\Delta P\Phi$; ideoque æquale $\frac{2}{5}$ quadrati à radio EB .

Itaque, si sphaera suspensa sit ex puncto in superficie sua A , erit

DE CENTRO
OSCILLA-
TIONIS.

Es, à centro spheræ E ad centrum agitationis s, æqualis $\frac{2}{3}$ semidia-
metri A E. Totaque A s æqualis $\frac{7}{10}$ diametri A D. Si vero ex pun-
cto alio, ut L, sphaera suspensa sit; erit E s æqualis $\frac{2}{3}$ tertiæ pro-
portionalis duabus L E, E B.



Centrum oscillationis Cylindri.

In cylindro, invenimus spatium applicandum æquari $\frac{1}{12}$ quadrati
altitudinis, una cum $\frac{1}{2}$ quadrati à semidiametro basis. Vnde si cy-
lindrus à centro basis superioris suspendatur, fit longitudo pen-
duli isochroni æqualis $\frac{2}{3}$ altitudinis, una cum semisse ejus, quæ fit
ad semidiametrum basis ut hæc ad altitudinem.

Centrum oscillationis Conoidis Parabolici.

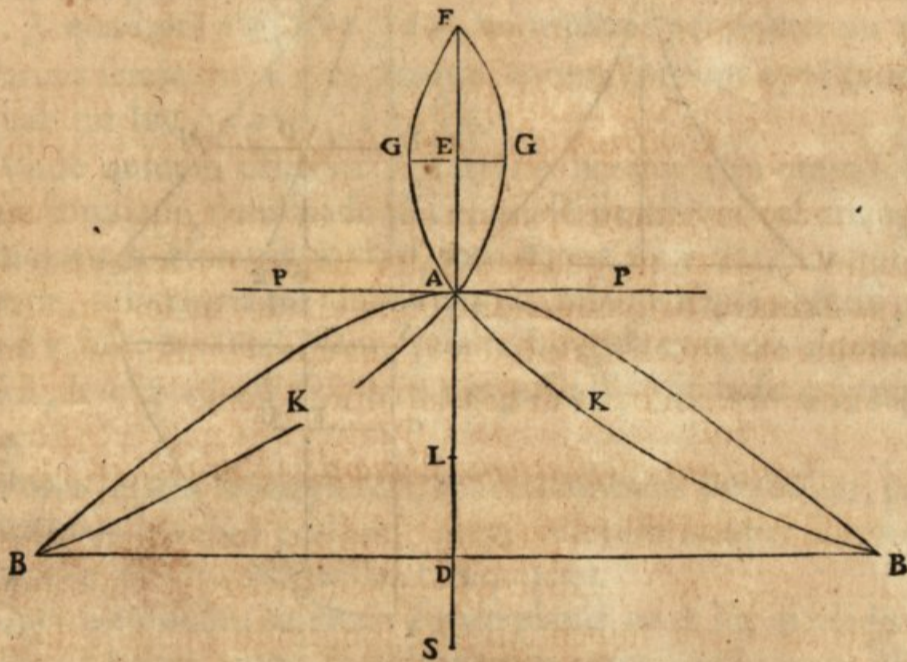
In conoide parabolico, rectangulum oscillationis est $\frac{1}{18}$ quadra-
ti altitudinis, cum $\frac{1}{2}$ quadrati à semidiametro basis. Vnde, si à pun-
cto verticis fuerit suspensum, fit longitudo penduli isochroni
 $\frac{2}{3}$ axis, cum $\frac{1}{4}$ ejus quæ fit ad semidiametrum basis, sicut hæc ad
axem, id est, una cum $\frac{1}{4}$ lateris recti parabolæ genitricis.

Centrum oscillationis Conoidis Hyperbolici.

In conoide quoque hyperbolico centrum oscillationis inveniri
potest. Si enim, exempli gratia, fit conoides cujus sectio per
axem, hyperbola BAB; axem habens AD, latus transversum AF:
erit figura plana ipsi proportionalis BKAKB, contenta basi BB,

& parabolicæ lineæ portionibus fimilibus AKB , quæ parabolæ per verticem A transeunt, axemque habent GE , dividenter bifariam latus transversum AF , ac parallelum basi BB . Et hujus quidem figuræ $BKAKB$, centrum gravitatis L , tantum distat à vertice A , quantum centrum gravitatis conoidis ABB ; estque axis AD ad AL , sicut tripla FA cum dupla AD , ad duplam FA cum sesquialtera AD . Deinde & distantia centri gr. figuræ dimidiæ $ADBK$, ab AD , inveniri potest, atque etiam subcentrica cunei super figura $BKAKB$, abscissi plano per AP , parallelam BB ; hujus inquam cunei subcentrica, super ipsa AP , inveniri quoque potest; atque ex his consequenter centrum agitationis conoidis, in quavis suspensione; dummodo axis, circa quem movetur, sit basi conoidis parallelus. Atque invenio quidem, si axis AD lateri transverso AF æqualis ponatur, spatium applicandum æquari $\frac{1}{10}$ quadrati AD , cum $\frac{11}{100}$ quadrati DB . Tunc autem AL est $\frac{7}{10} AD$.

DE CENTRO
OSCILLATIONIS



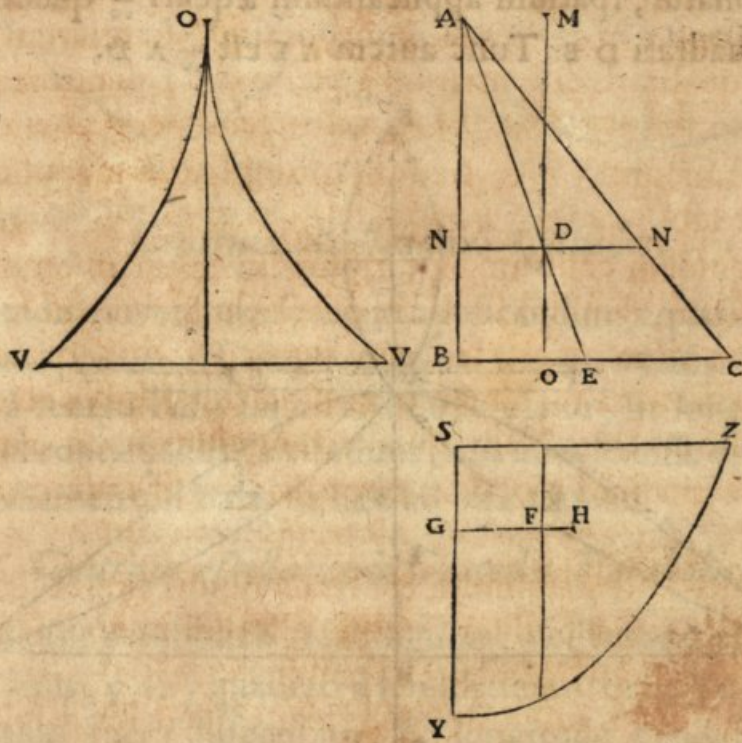
Vnde, si conoides hujusmodi ex vertice A suspendatur, invenitur longitudo penduli isochroni, AS , æqualis $\frac{27}{31} AD$, cum $\frac{31}{140}$ tertiæ proportionalis duabus AD , DB .

Centrum oscillationis dimidii Coni.

Denique & in solidis dimidiatis quibusdam, quæ fiunt sectione per axem, centrum agitationis invenire licebit. Vt si sit conus dimidiatus ABC , verticem habens A , diametrum semicirculi ba-

feos BC : ejus quidem centrum gravitatis D notum est, quoniam AD sunt $\frac{1}{4}$ rectæ AE , ita dividens BC in E , ut, sicut quadrans circumferentiæ circuli ad radium, ita sint $\frac{1}{3}$ CB ad BE . Tunc enim E est centrum gravitatis semicirculi baseos, ideoque in AE centra gravitatis omnium segmentorum semiconi ABD , basi parallelorum.

Et figura quidem porro proportionalis à latere ponenda, OVV , eadem est quæ in cono toto supra descripta fuit: per quam nempe invenietur summa quadratorum, à distantiis particularum semiconi à plano horizontali ND , per centrum gravitatis ducto. Verum quadrata distantiarum, à plano verticali MDO , ut colligantur, altera quoque figura proportionalis SYZ , sicut supra prop. 14. adhibenda est, cujus nempe sectiones verticales, exhibeant lineas proportionales sectionibus sibi respondentibus in semicono ABC .



& hujus figuræ cognoscenda est distantia centri gr. F ab SY , quam æqualem esse constat distantiæ DN , centri gr. semiconi à plano trianguli AB . positâque HG subcentricâ cunei abscissi super figura SYZ , ducto plano per SY , noscendum est rectangulum $G FH$, cujus nempe multiplex, secundum numerum particularum semiconi ABC , æquabitur quadratis distantiarum semiconi in planum MDO . Licebit vero cognoscere rectangulum illud $G FH$, etiam si subcentricæ HG longitudo ignoretur, hoc modo.

Diximus supra, cum de cono ageremus, quadrata distantiarum à plano