

CAPUT TERTIUM

DE

MOTU RECTILINEO PUNCTI LIBERI A POTENTIS ABSOLUTIS SOLLICITATI.

PROPOSITIO 24.

Theorema.

189.

Quando potentiae et motus directiones in eadem sitae sunt rectae, motus erit rectilinearis.

Demonstratio.

Omne corpus vi infra conatur motum suum in directum continuare, id quod semper praestat, nisi impediatur (65.). Potentiae vero in corpore motum duplicem esse ostendimus effectum, alterum quo eius directio immutatur, alterum quo celeritas eius. At directio manet immutata, si potentiae directio cum ea in directum iacet (128.). Hoc igitur casu punctum in linea recta progredi perget. Q. E. D.

Corollarium I.

190. In hoc igitur capite alios non considerabimus casus, nisi in quibus motus et potentiae directiones in eadem recta sunt posita.

Corollarium 2.

191. Vidimus autem duobus modis hanc conditionem evadere posse, prout scilicet ambae haec

directiones vel in eandem plagam vel in oppositas tendunt. In quorum illo puncti celeritas augetur, in hoc vero diminuitur (128.).

Scholion.

192. In motu hoc rectilineo duo sunt consideranda, quorum primum est potentia, a qua punctum vobis sollicitatur, alterum vero celeritas, quam habet in quolibet spatio loco. His praeterca adiungimus tertium, quod est tempus, quo quacuvis spatio portio percurritur. Tria vero ista ita sunt comparata, ut dato vno reliqua duo semper possint determinari. Primo igitur potentiam tanquam datam considerabimus; deinde vero eam ex data vel celeritatum vel temporum ratione inuestigabimus.

PROPOSITIO 25.

Problema.

193. Protrahatur punctum in A quiescens in recta AP, a potentia iniformi seu quae ubique tantum eadem est sollicitat, determinare celeritatem puncti, in quouis loco P.

Solutio.

Exponatur massa seu vis inertiae puncti licetra A et potentia licetra S, quae erit confusus seu vbi que eiusdem quantitatis. Sit spatium AP=x, et celeritas in P, quae quaeritur, ponatur =c. Sumatur elementum spatii Pp, quod erit =dr; atque incrementum celeritatis, quod punctum, dum elementum Pp absoluitur, a potentia S accipit, erit =k

K 3

190

directio
tendu
in hoc
I A FO-
ATI.
deranti
quam
adioni
spatii
comp
determ
tam c
celeri
recta
eandem
quous
i confide-
ntiae di-
que c
celer
tur cl
crem
ment
tanc con-
mbae hae
car

1
in eadem
tam
um suum
praestat,
a corpus
alterum
no celeri-
si poten-
). Hoc
i perget.

His positis erit $cd = \frac{egdx}{A}$ (157.), quia potentiam perpetuo deorsum trahere, et propterea motum accelerare ponimus. Ex hac aequatione, si interetur, oritur $v = \frac{2mgx}{A} + \text{Const.}$ quae constans ex eo debet determinari, quod celeritas in A evanescat. Factis igitur $v = 0$, et $x = 0$, prodibit Const. $= 0$, quamobrem habebitur $cc = \frac{2gx}{A}$, seu $c = \sqrt{\frac{2gx}{A}}$. Q. E. I.

Corollarium I.

194. Punctum A igitur perpetuo in recta AP descendet, et celeritas in quouis loco erit vt radix quadrata ex spatio iam percursio.

Corollarium 2.

195. Ex his etiam plurimum punctorum a potentia uniformibus seu constantibus descensus potentum comparari, erunt enim celeritates in ratione subduplicata composita ex directis potentiarum et spatioium percursorum et inuersa massarum.

Scholion I.

196. Casus hic apprimè conuenit cum lapsu corporum super terra: granitas enim, quae potentiae vices sustinet, est uniformis in non nimis magnis a terrae superficie distantis. Namque idem pondus cuiusuis corporis reperitur in altissimis montibus et profundissimis vallibus; ex pondere autem granitas innouescit. In descensu igitur granium libero celeritates sunt vt radices quadratae ex altitudinibus percursis. Haecque est ipsa Galilaei propo-

stio, quum primus tum ex experimentis tum ex ratione detexit. Descensus autem in spatio ab aere vacuo fieri debet, quia aer motum resistit, hancque regulam enouit.

Scholion 2.

197. In spatio ab aere vacuo, quod ope antliae pneumaticae efficitur, plurimis experimentis est demonstratum, corpora quaeuicque aequaliter descendere. Ex quo consequitur, si nullus esset lapsa aequales atque celeritates. Hanc ob rem si g designet vim grauitatis, qua quoduis corpus A cietur, erit $\frac{g}{A}$ quantitas semper constans. Vis igitur grauitatis proportionalis est quantitati materiae corporis, in quod agit. Illa autem vis nil aliud est nisi pondus corporis; quare pondera corporum sunt quantitati materiae proportionalia. Newtonus hanc propositionem in Princ. Phil. quoque affirmat, eamque praeterea ex experimentis pendulorum probat.

198. Corpus igitur quodentunque in superficie terrae ex data altitudine delapsam datum acquirat celeritatis gradum. Cognita ergo altitudine ex qua corpus descendit, innouescet simul celeritas eius hoc descensu acquisita.

Corollarium 3.

199. Ad celeritates igitur mensurandas poterimus has altitudines adhibere, ex quibus graue-

Scholion 3.

199. Ad celeritates igitur mensurandas poterimus has altitudines adhibere, ex quibus graue-

stio, quum primus tum ex experimentis tum ex ratione detexit. Descensus autem in spatio ab aere vacuo fieri debet, quia aer motum resistit, hancque regulam enouit.

DE MOTU RECTILINEO.

in terrae superficie descendens aequalem acquirit celeritatem. Haec quidem altitudo non potest loca ipsius celeritatis substrui, quia celeritates sunt in altitudinum ratione subduplicata. Verum tamen altitudinem commode quadratum celeritatis denotari poterit.

DEFINITIO 15.

200. Altitudinem celeritati curdam debitam vocabimus posthac eam altitudinem, ex qua graue in superficie terrae descendens eandem illam acquirat celeritatem.

Corollarium I.

201. Haec igitur altitudo debita est ut quadratum celeritatis ad quam refertur. Celeritate ergo existente e et ipsi debita altitudine s , erit $s \propto v^2$.

Scholion I.

202. Hactenus celeritatem expressimus linea recta, quae dato tempore ea celeritate percurri potest. In posterum autem commodius erit altitudinem debitam eius loco introducere. Hanc ob rem ponemus $e = \frac{2}{g} v$ et $e = \frac{2}{g} v$. Habebimus ergo in probabilem praecedente hanc aequationem $s = \frac{2}{g} v^2$.

Corollarium 2.

203. In posterum igitur semper loco celeritatis e ponere licebit $\frac{2}{g} v$, seu radicem quadratam ex altitudine celeritati debita.

Co-

Corollarium 3.

204. Si potentia g denotet ipsam vim grauitatis, erit x ipsa altitudo celeritati e debita, adeoque $s = \frac{2}{g} x$. Est vero $s = \frac{2mgx}{A}$, ex quo igitur erit $m = \frac{Ax}{2g}$. Hoc igitur iam affecturi sumus commodum, ut litteram n determinauerimus, quae in omnibus casibus tenet eandem valorem (155.).

Scholion 2.

205. Quia hic g vim grauitatis significat erit A quantitas constans (197.). Hanc ergo ponemus x , id quod licet, cum potentiae ad corpora definitam rationem habere nequeant. Arque hinc facile erit in aliis casibus valorem ipsius A seu potentiae applicatae ad corpus exhibere. Erunt nempe A ad x , seu g : A ut vis g , qua corpus A sollicitatur, ad pondus, quod idem corpus haberet in nostris regionibus. Littera igitur A non amplius materiae quantitatem denotabit, sed ipsum corpus A pondus, si super terra esset positum. Hoc igitur modo omnes potentias cum ponderibus comparabimus, id quod in potentiis mensurandis ingentem lucem foenerabitur.

Corollarium 4.

206. Cum in $m = \frac{Ax}{2g}$, g denotet vim grauitatis, possumusque sit $A = 1$, erit $m = \frac{1}{2}x$. Quem valorem semper retinebit, si modo celeritates per radices quadratas altitudinum ipsius debitaram exprimantur. Ideoque erit in nostro casu $dv = \frac{g}{A} dx$ et $v = \frac{g}{A} x$.

L

Co-

altitudinem celeritati curdam debitam vocabimus posthac eam altitudinem, ex qua graue in superficie terrae descendens eandem illam acquirat celeritatem.

Hactenus celeritatem expressimus linea recta, quae dato tempore ea celeritate percurri potest. In posterum autem commodius erit altitudinem debitam eius loco introducere. Hanc ob rem ponemus $e = \frac{2}{g} v$ et $e = \frac{2}{g} v$. Habebimus ergo in probabilem praecedente hanc aequationem $s = \frac{2}{g} v^2$.

In posterum igitur semper loco celeritatis e ponere licebit $\frac{2}{g} v$, seu radicem quadratam ex altitudine celeritati debita.

CAPUT TERTIUM

Corollarium 5.

207. Propterea in hac lege generali $cd = \frac{2A^2}{A}$ (157.) si sit altitudo celeritati c debita φ , erit $cd = \frac{2A^2}{A}$, adeoque ob $m = \frac{1}{2}$, habebitur haec lex $cd = \frac{2A^2}{A}$, vbi gp est ad A , vt vis p ad pondus corporis A .

Corollarium 6.

208. Simili modo, quae in §. 5. 161, et 163 tradita sunt, nempe aequationes $Ac d = n p d y$ et $n p r d x = A c^2 d s$, substituendo φ loco c^2 et $\frac{1}{2}$ loco n , transmutantur in has $A c \varphi = p d y$ et $p r d x = 2 A \varphi d s$, vbi p ad A habet rationem modo dictam.

Corollarium 7.

209. Atque in §. 165. habebitur $r = \frac{2A^2}{p}$ seu $p r = 2 A \varphi$. Item in §. 166. habebitur $A d \varphi = p d s$, et in casu §. 167. habebitur $A d \varphi = - p d s$. Hocque modo ante visitatas quantitates vagas n et c ad determinatos valores reduximus.

PROPOSITIO 26.

Theorema.

210. In diuersis potentiarum uniformium hydropibus altitudines, ex quibus aequalia corpuscula descendunt aequales acquirunt celeritates, sunt reciprocae vt potentiae.

Demonstratio.

Sit vniuscuiusque corpusculi massa, seu pondus in superficie terrae A , potentia quaevis uniformis S , et abitudo celeritati acquifitae debita φ . Alti-

tu-

DE MOTU RECTILINEO.

tudo citat fit x fit φ uerfi aequi gr. qua rit c

Q. I

super niur tatum tudinis, les a $\frac{2A^2}{p}$ fit $r = \frac{2A^2}{p}$ seu $p r = 2 A \varphi$, et n et c ad de-

6.

uniformium hydropibus corpuscula descendunt, sunt reciprocae vt potentiae, seu pondus aequis uniformis debita φ . Alti-

tu-

tudo vero, ex qua corpusculum A a potentia g sollicitatum aequalem acquirit descendendo celeritatem, fit x , erit $\varphi = \frac{2A^2}{A} (202.)$. At est $m = \frac{1}{2} (206.)$. Ergo fit $\varphi = \frac{2A^2}{A}$ seu $A \varphi = g x$. Quare cum celeritates a diuersis potentiis productae et corpuscula ponantur aequalia, erit $A \varphi$ quantitas constans, ideoque etiam $g x$. Propterea erit x reciproce vt g , i. e. altitudo, ex qua corpusculum A a potentia g sollicitatum acquirit celeritatem φ , erit reciproce vt potentia g .

Q. E. D.

Corollarium I.

211. Ostendit Newtonus eisdem corporis in superficiebus Solis, Iouis, Saturni et terrae positum esse vt 10000, 835, 525, et 410. Altitudines igitur, ex quibus corpus in superficiebus Solis, Iouis, Saturni et terrae descendens aequalis acquirit celeritates sunt inter se vt 10000, 835, 525 et 410.

Corollarium 2.

212. Statuit autem idem Newtonus omnia corpora in his superficiebus aequaliter descendere, pariter vt in superficie terrae. Non igitur opus est hanc addicere conditionem, quod corpora sint aequalia, sed ex altitudinibus, quae sunt vt 10000, 835, 525 et 410, in superficiebus Solis, Iouis, Saturni et Terrae, quaecunque corpora delabentia eundem acquirunt celeritatis gradum.

L 2

Scho-

Scholion I.

213. Intelligitur ex his duplicem cuiusvis potentie esse effectum in corpora, alterum quo certum nism seu conatum corporibus imprimi, alterum quo ea re ipsa movet. Ille in statica portiffimum consideratur, et mensurandus est pondere, quod aequalem habet conatum deorsum, poteritque vocari vis potentiae absoluta. Posterior vero effectus mensurari debet acceleratione, seu celeritatis incremento, quod corpori dato tempore imprimi: proportionalis igitur est illi conatui diuiso per corporis massam (159.). Vocatur hic effectus a *Newtono* vis accelerans, et propterea vis potentiae accelerans proportionalis est vi eius absoluta ad massam corporis seu pondus applicatae. Quapropter cum sit $\dot{d}v = \frac{v}{A} dt$ (207) et $\frac{v}{A}$ denotet vim accelerantem, erit $\dot{d}v$ aequale facto ex vi accelerante in elementum spatii percurfi. Ita vis grauitatis absoluta est massae corporum, in quae agit, proportionalis, nism enim eorum deorsum cauetur, seu pondus, quod massae proportionale esse ostendimus. Vis autem accelerans grauitatis in omnibus corporibus est aequalis, cum omnia aequaliter descendant, aequalibusque temporibus aequales adipiscantur celeritates.

Corollarium 3.

214. Vires ergo potentiarum acceleratrices sunt inter se vt vires absolute, si corpora sint aequalia. Quare cum vis acceleratrix grauitatis sit

1 vt

1
2
3
4
5
6
7
8
9
10
11
12
13
14
15
16
17
18
19
20
21
22
23
24
25
26
27
28
29
30
31
32
33
34
35
36
37
38
39
40
41
42
43
44
45
46
47
48
49
50
51
52
53
54
55
56
57
58
59
60
61
62
63
64
65
66
67
68
69
70
71
72
73
74
75
76
77
78
79
80
81
82
83
84
85
86
87
88
89
90
91
92
93
94
95
96
97
98
99
100

em cuiusvis potentum quo certum imprimi, altera statica portiffimus est pondere, posterior vero vis celeritatis, seu celeritatis incrementum, quod corpori dato tempore imprimi: proportionalis igitur est illi conatui diuiso per corporis massam a *Newtono* vis accelerans, et propterea vis potentiae accelerans proportionalis est vi eius absoluta ad massam corporis seu pondus applicatae. Quapropter vim accelerantem, erit $\dot{d}v$ aequale facto ex vi accelerante in elementum spatii percurfi. Ita vis grauitatis absoluta est massae corporum, in quae agit, proportionalis, nism enim eorum deorsum cauetur, seu pondus, quod massae proportionale esse ostendimus. Vis autem accelerans grauitatis in omnibus corporibus est aequalis, cum omnia aequaliter descendant, aequalibusque temporibus adipiscantur celeritates.

1 vt

1 vt ante posuimus (205), erit vis acceleratrix grauitatis solaris = 24, 390; vis acceleratrix grauitatis in superficie Iouis = 2, 036; vis acceleratrix grauitatis, quae est in superficie Saturni = 1, 280. Atque grauitatis vim acceleratricem in superficie lunae laeuit *Newtonus* = 1/3.

Corollarium 4.

215. Quare si Propositio 25. ad lapsum corporum in superficie terrae accommodari debeat, erit $\frac{v}{A} = 1$, quemadmodum fecimus §. 205. Sin vero ad lapsum corporum in superficie solis, erit $\frac{v}{A} = 24$, 390; sin ad lapsum corporum in superficie Iouis, erit $\frac{v}{A} = 2$, 036; sin ad lapsum corporum in superficie Saturni, erit $\frac{v}{A} = 1$, 280; sin denique ad lapsum corporum in superficie Lunae erit $\frac{v}{A} = \frac{1}{3}$.

Scholion 2.

216. Assumimus hic cum *Newtono* omnia corpora coelestia terrae nostrae esse similia, atque corpora in eorum superficiebus posita vim habere ad eorum centra tendentem, quae similis sit grauitati corporum terrestrium. Ex traditis igitur *Newtonianis* apparet, corpus, cuius hic pondus sit 2 hibras, in superficie Solis possum ponderare 24, 39 libras; in superficie Iouis vero 2, 036 libras; in superficie Saturni 1, 280 libras, et in superficie lunae tertiam librae partem.

1 3

Scho-

Scholion 3.

217. Quo autem facilius gravitatis similitudineque potentiarum in corporibus coelestibus natura percipiatur, singula corporum elementa aequalia aequaliter a gravitate affici concipienda sunt. Ex quo sequitur, quod iam experientia constat, vires gravitatis, quibus quaeque corpora sollicitantur, esse ipsorum massis seu quantitibus hateriae proportionalis. Ante vero iam est demonstratum, si potentiae sint massis corporum, quae sollicitant, proportionales, effectus earum in corporibus movendis esse aequales (135). Quamobrem ex his manifestum est omnia corpora in superficie terrae aequaliter descendere debere, atque etiam pariter in omnibus corporibus coelestibus.

PROPOSITIO 27.

Problema.

Tab. 11. 118. Puncto A a potentia uniformi per spatium AP promoto, definire tempus, quo spatium AP absolviatur.

Solutio.

Sit vt ante potentia sollicitans g, spatium AP=x, et altitudo celeritatis, quam in P habet debita v; erit ob $\pi = \frac{1}{2}gt^2$, $v = gt$. Iga igitur celeritas in P erit $v = \sqrt{2gx}$. Habebitur ergo tempus, quo elementum P per dx , percurritur, vt $\frac{dx}{v}$. Sit tempus quo spatium AP absoluitur = t, ponaturque $d\pi = \frac{2gx}{v}$ oportebit ex unico experimento determinare

literam m, quo tempus in data mensura pura in minutis secundis reperitur. Ex illa vero aequatione prodie integrando $t = \frac{2m\sqrt{As}}{g}$, ad quod constantem quantitatem adicere non est opus, quia postea $x = 0$ etiam t evanescit, prout debet. Determinato igitur m ex experimento, habebitur $t = \frac{2m\sqrt{As}}{g}$ minut. sec. Quo autem huiusmodi mensura temporis absoluta resistet, oportet vt x quoque secundum constantem mensuram exhibeatur: determinatum igitur semper spatium x in scrupulis i. e. partibus millefimis pedis Rhenani; fractio enim $\frac{A}{g}$ in numeris absoluitur exprimeretur; ita vt non opus sit ad eam certam mensuram adhibere. Definita ergo litera m, id quod mox faciemus, habebitur plena problematis solutio. Q. E. I.

Corollarium I.

219. Si g designet gravitatem, erit $\frac{A}{g} = 1$ (205), hanc ob rem tempus, quo corpus terrestris ex altitudine x scrup. pedis rhenani delabitur, erit $2\sqrt{x}$ minutorum secundorum.

Corollarium 2.

220. Experimentis autem compertum est corpus minuto secundum altitudinem 15625 scrup. pedis Rhenani descendendo absolvere. Quam ob rem, si ponatur $x = 15625$, debet prodire $t = 1$. Cum autem sit $t = \frac{2m\sqrt{x}}{g}$, erit $x = \frac{2m^2}{g}$ i. e. $= 250m$. Reperitur ergo valor literae $m = \frac{250}{g}$.

Co-

literam m, quo tempus in data mensura pura in minutis secundis reperitur. Ex illa vero aequatione prodie integrando $t = \frac{2m\sqrt{As}}{g}$, ad quod constantem quantitatem adicere non est opus, quia postea $x = 0$ etiam t evanescit, prout debet. Determinato igitur m ex experimento, habebitur $t = \frac{2m\sqrt{As}}{g}$ minut. sec. Quo autem huiusmodi mensura temporis absoluta resistet, oportet vt x quoque secundum constantem mensuram exhibeatur: determinatum igitur semper spatium x in scrupulis i. e. partibus millefimis pedis Rhenani; fractio enim $\frac{A}{g}$ in numeris absoluitur exprimeretur; ita vt non opus sit ad eam certam mensuram adhibere. Definita ergo litera m, id quod mox faciemus, habebitur plena problematis solutio. Q. E. I.

Corollarium I.

219. Si g designet gravitatem, erit $\frac{A}{g} = 1$ (205), hanc ob rem tempus, quo corpus terrestris ex altitudine x scrup. pedis rhenani delabitur, erit $2\sqrt{x}$ minutorum secundorum.

Corollarium 2.

220. Experimentis autem compertum est corpus minuto secundum altitudinem 15625 scrup. pedis Rhenani descendendo absolvere. Quam ob rem, si ponatur $x = 15625$, debet prodire $t = 1$. Cum autem sit $t = \frac{2m\sqrt{x}}{g}$, erit $x = \frac{2m^2}{g}$ i. e. $= 250m$. Reperitur ergo valor literae $m = \frac{250}{g}$.

Co-

Corollarium 3.

221: Quoniam vero litera m in omnibus casibus eundem retinet valorem, erit in casu problematis: $t = \frac{1}{2g} \sqrt{\frac{2s}{A}}$ minut. sec. Expressio igitur spatii percursio x in serupulis pedis Rhenani dabit $\frac{1}{2g} \sqrt{\frac{2s}{A}}$ numerum minutorum secundorum, quibus hoc spatium percurritur.

Corollarium 4.

222. Atque ad omnes prorsus casus hic valor ipsius m inuentus accommodari potest. Sit enim elementum spatii descripti dr, altitudo celeritatis, qua hoc percurritur, debita ψ , erit temporis elementum $d = \frac{m dx}{\psi}$ et $t = \int \frac{m dx}{\psi}$. Ex qua aequatione, si ψ et s in serup. pedis Rhenani exprimantur et ponatur $m = \frac{1}{2g}$, prohibet tempus t in minutis secundis, $t = \frac{1}{2g} \sqrt{\frac{2s}{A}}$ min. sec.

Scholion I.

223. Ex hoc igitur, quod celeritates per ratios quadratas altitudinum debitarum denotamus, istud porro affectu sumus commocum, quod temporum absolutam mensuram semper inueniamus. Vn vero sumus experimento, quo definitur altitudo, ex qua graue minuto secundo delabitur, quam Huygenius per experimenta pendulorum inuenit 15 ped. Paris. x dig. 2 tr lineas, i. e. in fractionibus decimalibus 15, 0976 ped. Parisinos. Rationem autem pedis Rhenani ad Parisinum adhibemus 1000 ad 1035, ex qua altitudo minuto secundo cadendo per-

perc
156
tam
num
radic
 $\sqrt{\frac{2s}{A}}$
niti
250

n omnibus casibus eundem retinet valorem, erit in casu problematis: igitur spatium percursio x in serupulis pedis Rhenani dabit hoc spatium percurritur.

rant
cunq
tion
et re

casus hic valor est. Sit enim elementum spatii descripti dr, altitudo celeritatis, qua hoc percurritur, debita ψ , erit temporis elementum $d = \frac{m dx}{\psi}$ et $t = \int \frac{m dx}{\psi}$. Ex qua aequatione, si ψ et s in serup. pedis Rhenani exprimantur, et ponatur $m = \frac{1}{2g}$, prohibet tempus t in minutis secundis,

alrit
et vt
Con
post
tum
pote

ritates per ratios denotamus, quod temporum absolutam mensuram semper inueniamus. Vn vero sumus experimento, quo definitur altitudo, ex qua graue minuto secundo delabitur, quam Huygenius per experimenta pendulorum inuenit 15 ped. Paris. x dig. 2 tr lineas, i. e. in fractionibus decimalibus 15, 0976 ped. Parisinos. Rationem autem pedis Rhenani ad Parisinum adhibemus 1000 ad 1035, ex qua altitudo minuto secundo cadendo per-

percurra provenit 15, 625 ped. Rhenanos, seu 15625 serupula eiusdem pedis? Haecque mensuram malimus adhibere quam Parisinam, quia hic numerus est quadratus, eoque euitamus frequentes radices extractiones. Numerus praeterea, per quem $\sqrt{\frac{2s}{A}}$ (s et ψ in serupulis pedis Rhenani expressi) dividendi debet, vt tempus in minutis sec. reperitur, est 250, qui facillime memoria teneri potest.

Corollarium 5.

224. Cum $\frac{1}{2g}$ denotet potentiae vim accelerantem (213) erunt tempora, quibus spatia quaecunque a potentis vniiformibus percurruntur, in ratione subduplicata composita ex directa spatiorum et reciproca virium accelerantium.

Corollarium 6.

225. Postea celeritate, quam punctum A ex altitudine x a potentia g sollicitatum acquirit, c, est $c \text{ vt } \sqrt{\frac{2x}{A}}$ (193). Ergo et erit vt x, quia t est vt $\sqrt{\frac{2x}{A}}$. Consequenter spatia percursa sunt in ratione composita temporum quibus describuntur, et celeritatum, quas descensu adipiscuntur, quaecunque sint potentiae sollicitantes, modo sint vniiformes.

Corollarium 7.

226. Arque spatia, quae aequalibus temporibus percurruntur, sunt vt vires potentiarum sollicitantium accelerantes.

M

Co-

Corollarium 8.

227. Spatia igitur, per quae corpora aequi-
libus temporibus in superficiebus Solis, Iouis, Sa-
turni, Lunae et Terrae delabuntur, sunt inter se
vt 24390, 2036, 1280, 333, 1000 (214).

Corollarium 9.

228. In eadem vis accelerantis hypothesi
tempora, quibus spatia quaecunque percurruntur,
sunt vt celeritates acquisitae, atque tam tempora
quam celeritates sunt in ratione subduplicata spati-
orum descriptorum.

Scholion 2.

229. Hic semper ponimus corpora descen-
dentia descensum a quiete inchoare, seu eorum ce-
leritatem in initio descensus esse nullam. In sequen-
tibus vero inuestigabimus eos motus, qui oriuntur,
quando corpora in ipso motus initio iam habent
quandam celeritatem. In his autem tempora et
spatia ea debent intelligi, quae initium suum habent
in ipso celeritatis euascentis puncto, et aequatio-
nes inuentae omnes ita sunt comparatae, vt euascenti
e vel v , simul x et t euascent.

PROPOSITIO 28.

Theorema.

230. Corporis per AP descendentis et haste-
nis posuimus, celeritas in P tanta erit, vt ea aequali-
ter progrediens eodem tempore, quo per AP est delap-
sum, spatium duplo maius quam AP absolueret possit.
De-

De-

Demonstratio.

Manentibus, quae in praecedentibus posuimus
corpore A, potentia g , spatio descriptorio x , cele-
ritate in P acquisita $V\psi$, et tempore descensus t
erit $t = \frac{1}{2g} \sqrt{\frac{2x}{g}}$ (221), et $v = \frac{g}{A} (204)$. Hanc ob-
rem habetur $\frac{v}{A} = \frac{g}{A}$; ideoque $t = \frac{v}{g} = \frac{v}{2g}$. At
haec expressio dat tempus quoque, quo spatium $2x$
celeritate uniformi $V\psi$ percurritur, quia $2x$ est di-
uisum per 250, quem numerum inuenimus ad rem-
pus in minutis sec. exprimendum (220). Conse-
quenter spatium $2x$ eodem tempore celeritate $V\psi$
percurritur, quo spatium x descensu uariiformes
accelerato. Q. E. D.

Corollarium I.

231. Corpus igitur a potentia uariiformi sol-
licitatum descendens tempore t per spatium x tan-
tam acquirat celeritatem, qua aequaliter progredi-
ens idem spatium x dimidio tempore t percurrere
poterit.

Corollarium 2.

232. Quia in superficie terrae corpora tempo-
re minuto secundi per spatium 15625 scrup. pedis
Rhenani delabuntur, tanta erit eorum celeritas hoc
lapsu acquisita, qua uariiformi motu spatium 31250
scrup. minuto secundo, seu 15625 scrup. semi mi-
nuto secundo percurrunt.

M a

Co-

poro
Rhen
lapsu
scrup
auto

ntis et haste-
nis vt ea aequali-
ter AP est delap-
solueret possit.
De-

re per
accele

re per
accele

pora descen-
eu eorum ce-
n. In sequen-
qui oriuntur,
iam habent
tempora et
suum habent
et aequatio-
ae, vt euascent-

Corollarium 3.

233. Cum celeritas per radices quadratas ex altitudinibus, ex quibus lapsa acquiruntur, exprimeretur infuturimus, erit celeritas $\sqrt{15625}$ seu 125 tanta, qua minuto secundo spatium 31250 serup. absolui potest.

Corollarium 4.

234. Facile igitur erit spatium assignare, quod celeritate hoc modo expressa \sqrt{v} minuto sec. percurritur. Fiat enim, quia spatia eodem tempore descripta sunt ut celeritates, ut v 25 ad \sqrt{v} ita 31250 serup. ad 250 \sqrt{v} . Quo tacto erit 250 \sqrt{v} spatium in serupulis expressum, siquidem altitudo v in talibus exhibetur, quod celeritate \sqrt{v} minuto secundo absolui potest, motu scilicet aequabili.

Exemplum I.

235. Delapsum sit corpus ex altitudine 1000 ped. erit in serupulis $v=1000000$, quare ex hoc descensu tantam acquirit celeritatem, qua minuto secundo spatium 250000 serup. i. e. 250 pedes absolui potest.

Corollarium 5.

236. Et reciproce si celeritas per spatium, quod ea minuto secundo percurritur, exprimatut ut initio fecimus, reduci hinc ea poterit ad receptum nostrum modum per radices ex debitis altitudinibus. Sit enim spatium illud a serup. et altitudo huic celeritati debita v serup. erit $250\sqrt{v} = a$ atque $v = \frac{a^2}{62500}$ serup.

Exem-

quadratas ex
minur, expri-
5625 seu 125
percu
bita =
31250 serup.

celeri
altitu
enim
nuto
Postn
exhit
monl
ad ce

um assignare,
 v minuto sec.
odem tempore
 \sqrt{v} ita 31250
50 \sqrt{v} spatium
tudo v in tali-
minuto secundo
li.

ritudine 1000
quare ex hoc
50 pedes ab-
Stam
tatei
rituu

Exem-

Exemplum 2.

237. Habeat corpus tantam celeritatem qua minuto secundo spatium 1000 ped. seu 1000000 percurrere potest, erit altitudo huic celeritati debita $\frac{1000000000}{62500}$ serup. seu 16000 pedes.

Solutio.

238. Perspicitur igitur, quomodo verumque celeritates exprimerentur modum inuicem comparatis alterumque ad alterum reduci oporteat. Initio enim celeritates per spatia exprimebamus, quae minuto secundo seu alioq. dato tempore percurruntur. Postmodum vero celeritates per altitudines debitas exhibere magis congruum visum erat. Nunc vero monstratum, quomodo uterque exprimerendi modus ad celeritates mensurandas accommodandus sit.

PROPOSITIO 29.

Problema.

239. *Potentia exigente uniformi secundum v. Tab. 11. Etiam BP. trochente habeat corpus in initio B. iam celeritatem datam sequendum eandem directionem BP. requiritur eius celeritas in quouis puncto P rectae BP.*

Solutio.

Sit ut ante potentia g , et corpus A. Celeritas vero, quam habet in initio B. ponatur debita altitudini c . Vocetur BP x , et celeritas in P. quam quaerimus, debita sit altitudini v . Erit ut ante (207) ob potentiam constantem g per elementum $Pp = dx$ sollicitantem $dv = \frac{gdx}{x}$. Integrando igitur

M 3

tur fit $v = \frac{k^2}{\lambda} + \text{Const.}$ quae quantitas constans ex eo est determinanda, quod factis $x=0$, fiat $v=0$ (per hyp.) erit ergo $\text{Const.} = -c$. Consequenter habebimus $v = c + \frac{k^2}{\lambda}$, et ipsam celeritatem $v = \sqrt{c + \frac{k^2}{\lambda}}$. Q. E. I.

Corollarium I.

240. Ponatur vt fit in casu granitatis ordinatae $\frac{k}{\lambda} = 1$, erit $v = c + x$. Altitudo igitur celeritati in P debita est aggregatum altitudinis celeritati initiali in B debitae et spatii percursi.

Scholion.

241. Alia hic occurrit solutio problematis, possumus enim motum per BP cum celeritate initiali v in B considerari vt partem motus per lineam AP ex quiete, vt ante posuimus factum, in quocorpus, cum ex A in B peruenerit, habeat celeritatem propostam v/c . Sit igitur hoc spatium AB $= k$, erit $c = \frac{k^2}{\lambda}$ (206), et $q = \frac{k^2 + x^2}{\lambda} = c + \frac{k^2}{\lambda}$, vt iam est inuentum. Spatium autem AB erit $\frac{k}{c}$.

PROPOSITIO 30.

Problema.

242. *Isdem quibus in praecedente propositione positus, determinare tempus, quo spatium BP percurritur.*

Solutio.

Sit tempus per spatium BP $= t$, erit $dt = \sqrt{c + \frac{k^2}{\lambda}}$ (218); est enim celeritas, qua elementum Pp per-

curritur $v = \sqrt{c + \frac{k^2}{\lambda}}$ constans ex eo est determinanda, quod factis $x=0$, fiat $v=0$ (per hyp.) erit ergo $\text{Const.} = -c$. Consequenter habebimus $v = c + \frac{k^2}{\lambda}$, et ipsam celeritatem $v = \sqrt{c + \frac{k^2}{\lambda}}$. Q. E. I.

curritur $v = \sqrt{c + \frac{k^2}{\lambda}}$ vt in praecedente propositione reperimus. Integrando igitur fiet $t = \frac{2m\lambda}{g} \sqrt{c + \frac{k^2}{\lambda}} + \text{Const.}$ Constans haec vero quantitas addenda ex hoc desinietur, quod posito $x=0$, fieri debeat $t=0$. Prohibe igitur $\text{Const.} = -\frac{2m\lambda}{g} \sqrt{c + \frac{k^2}{\lambda}}$. Consequenter habetur $t = \frac{2m\lambda}{g} \sqrt{c + \frac{k^2}{\lambda}} - \frac{2m\lambda}{g} \sqrt{c + \frac{k^2}{\lambda}}$. Expressis c et x in scrupulis ped. Rhen. poliroque $m = \frac{375}{16}$ (220), proveniet tempus in minutis secundis expressum. Q. E. I.

Corollarium.

243. Quia in nostris terrestribus regionibus est $\frac{k}{\lambda} = 1$, erit tempus quo spatium BP cum celeritate in B initiali v absoluitur $= \frac{1}{\sqrt{2g}} \sqrt{c + x} - \frac{1}{\sqrt{2g}} \sqrt{c}$ minut. secund. siquidem c et x in scrupulis pedis Rhenani exprimantur.

Scholion.

244. Simili modo aliam huius problematis afferimus solutionem, quo praecedentis in scholio annexo. Postea enim recta AB $= k$, ex qua corpus A delabens in B adipiscitur celeritatem altitudini c debitam, erit tempus, quo hoc spatium AB absoluitur $= \frac{1}{\sqrt{2g}} \sqrt{v^2}$ et tempus t quo spatium AP percurritur erit $\frac{1}{\sqrt{2g}} \sqrt{v^2 + \Delta k^2 + x^2}$ (221). Tempus, quo hoc descensu spatium BP absoluitur erit $\frac{1}{\sqrt{2g}} \sqrt{v^2 + \Delta k^2 + x^2} - \frac{1}{\sqrt{2g}} \sqrt{v^2}$. Est vero $k = \frac{Ac}{g}$ (241). Consequenter hoc tempus quae situm per BP fiet $= \frac{1}{\sqrt{2g}} \sqrt{v^2 + \Delta k^2 + x^2} - \frac{1}{\sqrt{2g}} \sqrt{v^2}$, vt ante inuenimus, si quidem ibi loco m ponatur $\frac{375}{16}$. Atque haec sunt, quae de punctorum descensu rectil-

neo in hypotheſi potentiae uniformis exponenda erant. Pergo igitur ad aſcenſus reſtillineos, in quibus celeritatis directio eſt directe contraria directio- ni potentiae, quam etiam tunc uniformem ſeu con- ſtantem ponam.

PROPOSITIO 31.

Problema.

Tab. II. 245. *Potentia uniformi tendente deorsum, habeat corpus in B celeritatem datam, singulis directam; requiritur eius celeritas in quouis puncto spatii BA, quod aſcenſu percurrit.*

Solutio.

Perſpicuum eſt hoc caſu corpus in linea recta eſſe progreſſurum motu retardato (191), quia eius directio motus directe eſt contraria potentiae ſollicitantis directioni. Sit itaque celeritas in B debita altitudini c , et ponatur corpus iam perueniſſe in P. Vocetur altitudo, cui celeritas hoc loco deberetur, ψ , ſpatiumque ipſam iam percurſum BP, x . Capiatur $Pp = dx$, erit in p altitudo celeritati debita $\psi + d\psi$. Quia autem potentia, quam pono $= g$, motui eſt contraria; tota in diminuendo motu conſumitur. Quam ob rem $d\psi$ aequale poni oportet ipſi $-\frac{gdx}{v}$ denotante A corporis maſſam. Cum itaque ſit $-d\psi = \frac{gdx}{v}$, erit integrando $C - \psi = \frac{g}{A}x$. Ad conſtantem C definiendam ponatur $x = d$, quo caſu ψ in c transmutari debet; eritque ideo $C = c$. Ex quo prohibet iſta aequatio $c - \psi = \frac{g}{A}x$ ſeu $\psi = c - \frac{g}{A}x$, quae determinat

cc-

celeritatem corporis in quouis puncto ſpatii aſcenſu deſcripti. Q. E. I.

Corollarium I.

246. Celeritas igitur corporis evaneſcet, quando ſit $c = \frac{g}{A}x$, i. e. quando pervenit ad altitudinem $a = \frac{Ac}{g}$. Sit BA iſta altitudo ideoque aequalis $\frac{Ac}{g}$; inde $c = \frac{Bx}{A}$, ex quo intelligitur BA eam ipſam eſſe altitudinem, ex qua corpus A a potentia g ſollicitatum descendendo acquirit celeritatem c (206). Corpus igitur ea celeritate, quam ex data altitudine delapſum eſt adeptum, ſuſum progrediens ad eam ipſam pertinget altitudinem, antequam motum ſuum amittit.

Corollarium 2.

247. Praeterea corpus aſcendens per ſpatium BA in ſingulis punctis eas ipſas habet celeritates quas ibidem haberet, ſi ex A deſcendiſſet. Poſtea enim $AP = y$, erit celeritas in P deſcenſu ex A nata $= \sqrt{y^2}$; at eſt celeritas in eodem loco P aſcenſu ex B reſiſta $\sqrt{(c - \frac{g}{A}y)^2}$. Quia autem eſt $a + y = BA = \frac{Ac}{g}$, patet has expreſſiones celeritatum eſſe aequales nempe $\frac{g}{A}c - c - \frac{g}{A}y$.

Corollarium 3.

248. Congruit igitur motus corporis aſcendentis cum motu deſcendentis, atque utriusque celeritates in iſdem locis, i. e. in iſdem a puncto ſupremo, quo celeritas evaneſcit, diſtantiis, erunt aequales.

N

Co-

exponenda
:os, in qui-
na directio-
em ſeu con-
celi
ſu c
qua
nel
ind
ſe:
cit:
Co
ne
eam
ſua
linea recta
, quia eius
ritae ſollici-
B debita al-
enſiſſe in P.
deberetur, ψ ,
Capiatur
bira $\psi + d\psi$.
motui eſt
conſumitur.
pſi $-\frac{gdx}{v}$ de-
que ſit $-d\psi$
nſtantem C
transmuta-
io prohibet
determinat
cc-

Corollarium 4.

249. Ex his percipitur, tempus quoque ascensus per spatium BA aequale esse tempori descensus per idem spatium; Quare cum dicto $BA=a$, tempus descensus sit $=\frac{1}{2g} \sqrt{\frac{A}{g}}$ min. sec. (221); eisdem valori aequale esse debet tempus ascensus per BA; seu posito loco a eius valore $\frac{A}{g}$, erit tempus integri ascensus $=\frac{A}{125g} \sqrt{\frac{A}{g}}$.

Corollarium 5.

250. Simili modo tempus ascensus per quamvis portionem BP definitur, manente enim $AP=y$ erit tempus sine ascensus sive descensus per AP $=\frac{1}{2g} \sqrt{\frac{A}{g}}$, quod ablatum ab integro tempore ascensus $\frac{1}{2g} \sqrt{\frac{A}{g}}$ relinquet tempus per portionem BP. Est vero $y=\frac{A}{g}-x^2$, quare tempus ascensus per BP habebitur $=\frac{1}{2g} \sqrt{\frac{A}{g}} - \frac{1}{2g} \sqrt{\frac{A}{g}} \sqrt{c-\frac{x^2}{A}}$.

Scholion I.

251. Evidenter vero haec aequalitas ascensuum a priori ostendi potest ex ipsa potentiarum actione. Cum enim in ascensu potentia tantum de celeritate auferat, quantum in descensu ad eam addit, percipuum est perfectam aequalitatem inter utrumque motum versari debere, neque aliud esse discrimen, nisi temporis ordinem, qui cogitatione duntaxat inuersus alterum casum in alterum transformat. Similis vero est ratio etiam omnium motuum a potentiis absolutis productorum: isidem enim celeritatis per eandem viam reuerri poterit

COR-

quodque as-
cendi descen-
to $BA=a$,
221); ei-
scensus per
rit tempus
per quam-
vis AP=y
per AP
ore ascen-
n BP. Est
: BP habebitur
tas ascen-
suum ascen-
suum de
d eam ad-
tem inter
aliud esse
ogitatione
rum trans-
mum mo-
1: isidem
ri poterit
COR-

DE MOTU RECTILINEO.

corpus, si quidem in reditu impressiones easdem, quas in itu, sed contrarias patitur. Sic planetae in plagis contrarias circa solem eodem modo, quo nunc, in elliptibus mouerentur, si initio motus ipsi fuissent his contrarii. Nam per idem spaci elementum effectus potentiae ad celeritatem immutandam idem est semper, atque sit ratione corporis negatiuus, quando reueritur. Effectus autem, qui ad directionem corporis immutandam impenditur, utroque casu manet, quo sit ut corpus in itu et reditu eandem percurrat sentiam. Sed haec infra clarius patebunt, ubi de huius modi motibus ex insituro agitur. Ac vero, si adest resistentia, haec inter ascensus et descensus similitudo euanescit: nam in utroque casu resistentia motum corporis minuit, neque effectus eius in altero alterius est oppositus, quemadmodum vis ventis, si potentia sollicitans est absoluta.

Scholion 2.

252. Satis igitur expofito motu rectilineo, qui a potentiis vniuersis oritur, pergendum est ad potentias difformes, quae aliis in locis alias exercent in corpora vires, atque exponendum, quomodo motus corporum, quatenus fiunt in linea recta, ab his varientur. Huiusmodi enim difformitati omnes potentiae, quas in mundo oblectamus, sunt obnoxiae, neque vlla potentia potest assignari, quae corpus, in quocunque loco sit positum, aequaliter afficiat. Sic plaucae, quo solli sunt propiores, ve-

N 2

he-

hementius ad solem attrahuntur, et quo magis etiam corpus a superficie terrae remouetur, minor in eo fit grauitas seu nîs deorsum. Simili hæc fere accidunt modo, quo magnetem obseruamus idem ferri fufsum in minore distantia fortius, in maiore vero debilius attrahere. Quamcumque igitur potentia distantiarum seu positionum corporis teneant rationem, leges eruemus, secundum quas motus corporis sollicitati immutatur. Et primo quidem potentias potestati cuidam distantiarum corporis a puncto fixo proportionales contemplantur.

DEFINITIO 16.

253. Centrum virium vocatur punctum illud fixum, ad quod corpora attrahuntur vi, quæ pendet a distantia ab hoc puncto, seu quæ est vt functio distantiaæ quacumque.

Corollarium I.

254. Datur igitur distantia ab hoc centro virium, in qua corpus positum tanta vi ad centrum trahitur quanta foret vis eius grauitatis, si in superficie terræ verteretur.

Corollarium 2.

255. Cognita ergo hac distantia, et lege attractionis scilicet functione distantiaæ, cui attractio est proportionalis; innotescet ratio, quem habet corporis vbiunque positi conatus accedendi ad centrum virium, ad eundem corporis vim grauitatis, si esset in terræ superficie.

Co-

magis etiam minor in eo hæc fere accedunt idem us, in maiore igitur potentia corporis teneant quas Et primo distantiarum contemplan-

punctum illud fixum, quæ pendet vt functio distantiaæ quacumque.

254. Datur igitur distantia ab hoc centro virium, in qua corpus positum tanta vi ad centrum trahitur quanta foret vis eius grauitatis, si in superficie terræ verteretur.

255. Cognita ergo hac distantia, et lege attractionis scilicet functione distantiaæ, cui attractio est proportionalis; innotescet ratio, quem habet corporis vbiunque positi conatus accedendi ad centrum virium, ad eundem corporis vim grauitatis, si esset in terræ superficie.

256. Cum itaque hoc modo vires vtriusque variabiles cum vi grauitatis comparare liceat, quia huius in corpora effectus est cognitus; cuiuscumque etiam vis in corpora effectus poterit determinari.

Co-

Co-

Corollarium 3.

256. Cum itaque hoc modo vires vtriusque variabiles cum vi grauitatis comparare liceat, quia huius in corpora effectus est cognitus; cuiuscumque etiam vis in corpora effectus poterit determinari.

Scholion I.

257. Pono hic attractionem centrorum virium similem vi grauitatis, ita vt quoque diversorum corporum in eadem distantia positorum conatus ad centrum sint vt massæ ipsorum, ideoque vires acceleratrices omnium æquales (212). In his igitur pertractandis massam corporis moti non opus est computatum vocare, sed vim acceleratricem duntaxat, quæ conati accedendi ad centrum diuiso per massam est proportionalis. Comparabitur ea autem cum vi grauitatis acceleratrice, quam ponimus = 1, atque ad hanc vnitatem reuocabimus omnes vires potentiarum acceleratrices, quippe quantitates homogeneas.

Corollarium 4.

258. Quando itaque dicemus vires esse distantias a centro virium seu cuidam functioni earum proportionales, id non de solis nîsibus, quos corpora habent ad centrum, sed de viribus acceleratricibus, i. e. de nîsibus ad massas corporum applicatis intelligi debet.

Corollarium 5.

259. Quoniam igitur potentiaæ directio, qua corpus vgetur, semper tendit ad centrum virium;

N 3

per-

spicuum est, si corpus vel quiescit, vel motum habet, cuius directio per centrum virium tranfit, cum corpus in hac linea recta per centrum virium transeunte perpetuo moveri debere. (159).

DEFINITIO 17.

260. Potentia, quae corpora ad huiusmodi virium centrum virget, vocatur vis centripeta. Haecque, si sit negativa, ut corpora ab hoc centro repellat, vocatur vis centrifuga.

Corollarium I.

261. Cum hic de motu sit quaestio, vis centripeta nobis erit vis acceleratrix seu conatus corporis ad centrum tendentis diuisus per corporis massam.

Corollarium 2.

262. Conatus igitur seu nifus, quem habet corpus ad centrum virium, exprimitur vi centripeta in corporis massam ducta. Quamobrem erit ad pondus eiusdem corporis, si in superficie terrae esset positum, ut vis centripeta seu vis acceleratrix ad unitatem. (257.)

Scolion.

263. *Newtonus*, qui voce vis centripetae potentissimum vitur, triplici modo eandem mensurari posse animaduertit. Primo quantitate eius absoluta, qua efficaciam ipsius centri virium metitur, sine respectu habito ad corpora attracta; sic dicit in maiore magne maiorem inesse vis centripetae quantita-

tem

motum ha-
transit, cum
virium tran-

d huiusmodi
centripeta.
b hoc centro

actio, vis
seu conatus
per corporis

quem habet
vi centripeta
em erit ad
ie terrae es-
celeratrix ad

tripetae po-
in mensurari
eius absoluta,
ur, sine re-
sicit in maio-
tae quantita-
tem

tem absolutam, in minore minorem. Et simili modo secundum eius theoriam in sole quantitas absoluta maior est quam in terra. Haec comparatio autem intelligenda est de centri virium similiter i. e. secundum eandem distantiae functionem attractentibus, in dissimilibus enim huiusmodi comparatio locum non habet. Haec ergo quantitas absoluta mensuranda est ex conatu, quem datum corpus in data distantia habet versus virium centrum. Loco huius autem considerationis hic adhibeo distantiam in qua corpus positum vi aequali ponderi eius nititur ad centrum (254). Secundo habet vis centripetae quantitatem accelerantem, quae apud ipsum eodem accipitur sensu, quo hic ipsa vis centripeta (261); mensuratur enim conatu ad massam applicato. Tertio inducit vis centripetae quantitatem motricem qua nihil aliud denotat nisi ipsum conatum, quem corpora habent ad centrum virium accedendi; quantitas motus enim, quam mensurare soliti sunt celeritate ducta in massam, quaeque dato tempore generatur, proportionalis est ipsi conatui. Posito namque conatu hoc p , massa A , est celeritatis incrementum dato tempusculo $vt \frac{1}{2} p$ (154), quod ductum in massam A dat incrementum quantitatis motus, quod itaque ipsi p erit proportionale.

PROPOSITIO 32.

Problema.

264. Sit centrum virium C , quod attractat Tab. II. ad se in ratione quacunque multiplicata distantiarum; ad

Fig. 13.
hoo-

hocque tractatur corpus in A quiescem: quaeritur eius celeritas in quouis puncto spatii AC.

Solutio.

Sit $AC=a$; $AP=x$; et celeritas quam in P habebit sit debita altitudini φ . Fiat attractio in ratione n multiplicata distantiarum, et designet f eam distantiam a C, in qua corporis conatus ad C aequalis est ponderi corporis, si esset in terrae superficie positum. Vis igitur acceleratrix, qua corpus in P vertetur ad C erit ad vim gravitatis, quam pono $=1$, vt CP^n i. e. vt $(a-x)^n$ ad f^n ; quamobrem ea exprimetur per $\frac{(a-x)^n}{f^n}$. Sumto ergo $Pp=dx$, erit de

$$= \frac{(a-x)^n dx}{f^n}. \text{ Est enim } de \text{ aequale } dx \text{ multiplicato per}$$

vim acceleratricem (213). Integrata hac aequatione prodibit $\varphi=C \frac{(a-x)^{n+1}}{(n+1)f^n}$. Ad constantem C

designandam ponatur $x=0$, quo casu fieri debet per hypothesin $\varphi=0$, fiet ergo $C=\frac{a^{n+1}}{(n+1)f^n}$. Habe-

bitur ergo $\varphi=\frac{a^{n+1}-(a-x)^{n+1}}{(n+1)f^n}$. Sen postea $a-x$

$$=BP=y; \text{ erit } \varphi=\frac{a^{n+1}-y^{n+1}}{(n+1)f^n}. \text{ Ex qua aequatione}$$

celeritas corporis in quouis loco spatii AC cognoscitur. Q. E. I.

Corollarium I.

265. Si $n+1$ est numerus positivus, evanescent y^{n+1} facto $y=0$. Hoc igitur casu altitudo celeritas

quaeritur eius

ritati, quam erit $=\frac{a^{n+1}}{a^{n+1}}$ nus, fiet y^{n+1} ergo casu eo infinite mag

266. In aequatione y ratorum et d obrem hunc oportebit rep

gralis est $\varphi=C$ quocirca prod ipsus φ quando tripeta est rec

267. I pus pervenerit finire magna; gradus est infinitum enim to celeritas in

268. C matius, quia $\frac{a^{n+1}}{(n+1)f^n}$ eru

nam in P habeo in ratione cam distantiam aequalis est

erficie positus in P vertetur ad C ex parte dx , erit de

tiplicato per hac aequationem C

ari debet per $\frac{a^{n+1}}{f^n}$. Habe-

postea $a-x$ in aequatione

AC cognoscitur, evanescent altitudo celeritas

ritati, quam corpus in C perveniens habebit debita erit $=\frac{a^{n+1}}{a^{n+1}}$. At si $n+1$ est numerus negativus, fiet y^{n+1} , facto $y=0$, infinite magnum: hoc ergo casu corporis in C pervenientis celeritas erit infinite magna.

Corollarium 2.

266. Sed si est $n+1=0$ seu $n=-1$, ex inventa aequatione valor ipsius φ non cognoscitur ob numeratorum et denominatorum evanescentes. Quamobrem hunc casum ex ipsa aequatione differentiali oportebit repetere. Erit autem $de=\frac{f dx}{a-x}$, cuius integralis est $\varphi=C-f(a-x)$. Debet autem esse $C=f/a$, quocirca prodibit $\varphi=f \frac{a-x}{a-x} = f$. Qui est verus valor ipsius φ quando habetur $n=-1$, i. e. quando vis centripeta est reciproce vt distantia a centro virium.

Corollarium 3.

267. Hoc igitur casu, quo $n=-1$, cum corpus pervenerit in centrum C, celeritas eius erit infinita; fit enim $\varphi=f/v$. Qui infinitorum gradus est infimus et quasi proximus finito; quantum enim parum $n+1$ cyphram excedat, subitoto celeritas in C fit finita.

Corollarium 4.

268. Cum autem fuerit $n+1$ numerus affirmativus, quia tum altitudo celeritatis in e debita est $\frac{a^{n+1}}{(n+1)f^n}$ erunt ipsae celeritates plurimum corporum ad

ad centrum C delabentium, quos in C habebunt, vt $\sqrt[n]{2}$ i. e. in ratione $\frac{2+1}{2}$ plicata distantiarum ex quibus lapsum inchoauerunt.

Scholion I.

269. Postquam autem corpus ex A in C peruenit, quo tum promouetur, non tam facile potest desiniri. Videtur quidem, si in expressione inuenta y ponatur negativum, productura esse altitudo celeritati in Q debita, quae si est affirmatiua, corpus reuertitur in Q perueniet; si vero sit negatiua, iudicio hoc est corpus nunquam vltra C in plagam CQ esse perueniturum. Verum hic motum profectiendi modus non semper adhiberi potest; saepe enim ipsi hypothesi, qua ponitur vis attractiua cis et vltra C versus centrum eadem, est contrarius. Namque corpus in P existens, quia trahitur deorsum, cum in Q peruenierit, sursum vrgetur aequali vi, si est CQ=CP. Hanc ob rem vis, qua corpus in Q sollicitatur, sit negatiua ratione prioris, atque idcirco quantitate negatiua est exprimenda. Vis igitur in P per $\frac{(a-x)^n}{x^n}$ seu $\frac{y^n}{x^n}$ expressa sui fieri debet negatiua, cum -y ponitur loco y, id quod nunquam euenit, nisi sit n vel numerus impar vel fractio, cuius numerator et denominator sunt numeri impares. His igitur in casibus prohibet verus valor ipsius ϕ , cum corpus in Q peruenierit; in reliquis semper, quia in calculo vis sollicitans corpus in Q cum vero eius valore non congruit, veritati non consentanea

lit-
pe
mi
li
rei
que
C
est
in
mi
lo
ip
qu
tr
an
di
m
ne
m
pi
re
tr
fe
er
ru
lit
abebunt, vt
rum ex qui-
A in C per-
n facile po-
pressione in-
esse altitudo
natiua, cor-
negatiua, in-
C in plagam
orum profec-
oreff; saepe
attractiua cis
et contrarius.
ahitur deor-
ebitur aequa-
ris, qua cor-
ne prioris, at-
rimenda. Vis
ui fieri debet
nod nunquam
fractio, cuius
neri impares.
alor ipsius ϕ ,
iquis semper,
n Q cum vero
consentanea
lit-

litterae ϕ quantitas elicetur. Si enim est n numerus par vis attrahens in Q facto n negatiuo aequalis erit vi in P et tendet in eandem plagam deorsum felicit; Ex quo fit, vt corpus transgressum centrum C in recta CQ in infinitum deberet descendere, id quod etiam calculus declarat. Quod cum pugnet cum hypothesi perspicuum est his casibus motum corporis, postquam in C peruenit, ex inuenta formula desiniri non posse. Absurdum autem magis elucet quando est $n = \frac{1}{2}$ vel alia huiusmodi fractio, quae yⁿ transmutat in quantitatem imaginariam, posito -y loco y; id quod indicaret corpus vltra C progressum non solum non ad C attrahi, sed vim attrahentem etiam fieri imaginariam; quod quid sit nequidem intelligi potest.

Corollarium 5.

270. Si igitur n est numerus impar, valor ipsius ϕ , qui est $\frac{a^{n+1}-y^{n+1}}{(n+1)y^n}$ non mutatur posito -y loco +y, quia n+1 exponens ipsius y euadit numerus par. Ex quo apparet celeritatem corporis in Q aequallem fore ei, quam habet in P, si quidem est CQ=CP. Pari ergo modo corpus in directione CQ recedit, qua ante per AC accesserat; pertingeretque in B vsque, ita vt sit AB=AC, vbi celeritatem suam perderet omnem. Reuertetur itaque simili modo ad C, et tum rursus in A perueniet. Quos motus reciprocos, nisi adest resistentia, perpetuo persicet.

Corollarium 6.

271. Excipiendus est tamen casus, quo $n = -1$, quantum -1 est numerus impar. Facto enim y negatio fit $v = f/y^2$, quae est quantitas imag. varia. Ex quo percipitur corpus nunquam ultra C esse transgressurum. Aliud ergo iudicium ferendum esse videtur, quando est numerus negativus, etiam si impar. Huiusmodi enim simile exemplum infra occurret si $n = -3$. (335).

Scholion 2.

272. Hoc quidem veritati minus videtur consentaneum; vix enim apparet ratio, cur corpus celeritate sua infinite magna, quam in C acquisit, in aliam potius plagam, quam in CB, sit progressurum; praesertim cum huius celeritatis infinitae directio sit secundum hanc plagam. Quisquid autem sit hic calculo potius, quam nostro iudicio est ferendum, atque statuendum, nos saltem, si sit ex infinito in finitum, penitus non comprehendere. Eo autem magis in hac sententia confirmamur simili exemplo, quod infra plene explanatum occurret, (655) si est $n = -2$; hoc enim casu corporis in C peruenientis celeritas quoque est infinita, et secundum CB directâ, nihilo vero minus corpus non ultra C progreditur, sed subito ex C versus A revertitur pariter ac accesserat. Ex quo percipitur, quod celeritas in C existat infinita, iudicium de viresiori corporis motu esse suspendendum. Tam diu autem hoc tantum fiat, quoad ad motus curritur.

lineas perueniamus; ex hisque enim qui sint rectilinei, euidentius colligetur (762). Neque enim calculus, qui tum instituetur, obnoxius est huic incommodo, ut a hypothesis differant; sed quaeque versus vis centripeta aequalis ponetur non refragante calculo.

Scholion 3.

273. Semper autem, quando celeritas in C non est infinita magna, id quod accidit, quoties est $n + 1$ numerus affirmativus, motum corporis intergrum iudicio nostro poterimus cognoscere, etiam si calculus sit insufficientis. Si enim celeritas in C est finita, habensque directionem secundum CB, quam necessarium habere debet; fieri non potest, ut non in CB motum continuet. Simili autem modo hunc motum continuans a C recedet, quo ante in AC accesserat, atque in puncto quocunque Q eandem habebit celeritatem, quam ante in P puncto aequae disto a C habebat; sicut ex (251) intelligi potest. Perpetuo igitur motus reciprocos ex A in B et vice versa rediens corpus perficiet.

PROPOSITIO 33.

Problema.

274. Centro C attrahente in ratione quacunque T ab. 11. multiplicata distantiarum; habeat corpus in D iam celeritatem datam; Requiritur punctum A in recta CD productâ, ex quo corpus descensum ad C inchoans, cum in D pervenerit, hanc ipsam acquirat celeritatem.

O 3

So-

line
nei.
culi
con
veri
te
line
no $n = -1$,
enim: y ne-
imag. varia.
lra C esse
rendum es-
us, etiam si
m infra oc-
not
n + 1
gra
si c:
fuit
nec
in C
mo
cel
beb
difi
Per
cisi
idetur con-
corpus ce-
quisit, in
progressu-
infinitae di-
quid autem
licio est fi-
, si sit ex
rehendere.
imamur si-
tum occur-
corporis in
ita, et se-
corpus non
erfus A re-
perspicitur,
udicium de
um. Tam
otus curru-
li-

Solutio.

Denotante ut supra n exponentem rationis multiplicatae in qua fit vis centripeta, et f distantiam in qua vis centripeta aequalis est vi gravitatis; fit $CD = b$, celeritas in D debita altitudini b , et quaevis distantia CA ponatur $= q$. Cum igitur hic q idem denotet quod supra q , et h idem quod ibi o , habebitur ista aequatio $b = \frac{q^{n+1} - b^{n+1}}{(n+1)f^n}$. Ex qua fit $q^{n+1} = b^{n+1} + (n+1)bf^n$, atque $q = (b^{n+1} + (n+1)bf^n)^{\frac{1}{n+1}}$. Particulari autem casu quo $n = -1$ habebitur $b = ff^{\frac{1}{2}}$, hincque $q = \sqrt{b}$, ubi e est numerus cuius logarithmus est unitas. Q. E. I.

Corollarium I.

275. Si vis centripeta est directe ut distantia fit $n = 1$, eritque $q = \sqrt{b^2 + gb}$. Quae quantitas semper est finita, si modo b, f et g sunt tales. Simile evenit semper dummodo $n+1$ est numerus affirmativus. Arque etiam in casu $n = -1$, distantia q nunquam fit infinita.

Corollarium 2.

276. Sit autem $n+1$ numerus negativus putata $-m$, ut fit $n = -m-1$, erit $q = b\sqrt[m]{\frac{f^{m+1} - mb^m}{f^{m+1} - mb^m}}$ quae altitudo toties est infinita, quoties est $b = \frac{f^{m+1}}{mb^m}$, et, si b est quantitas adhuc maior, fit q ne-

tem rationis et f distantiam gravitatis; ubi b , et igitur hic q idem quod supra q , et h idem quod ibi o , habebitur ista aequatio $b = \frac{q^{n+1} - b^{n+1}}{(n+1)f^n}$. Ex qua fit $q^{n+1} = b^{n+1} + (n+1)bf^n$, atque $q = (b^{n+1} + (n+1)bf^n)^{\frac{1}{n+1}}$. Particulari autem casu quo $n = -1$ habebitur $b = ff^{\frac{1}{2}}$, hincque $q = \sqrt{b}$, ubi e est numerus cuius logarithmus est unitas. Q. E. I.

Corollarium 3.

277. Manente $n+1$ numero negativo $-m$, et distante puncto A in infinito; erit $b = \frac{f^{m+1}}{mb^m}$. Arque distantia a centro C , in qua corpus, ex spatio infinito delapsum, celeritatem habet \sqrt{b} , erit $= \int \sqrt{\frac{f}{mb}}$.

Corollarium 4.

278. Si vis centripeta reciproce proportionalis est distantiarum quadratis, erit $n = 1$. Quapropter fit $q = \sqrt{\frac{bf^2}{f^2 - bb}}$. Quando ergo est $b = \frac{f^2}{g}$, distantia AC i. e. q fit infinite magna.

Corollarium 5.

279. Si hoc problema cum precedente coniungatur, facile determinabitur motus corporis quod ex D descensum ad C inchoat celeritate \sqrt{b} : Ex praecedente enim innoscit descensus corporis ex A factus, cuius cum sit descensus ex D celeritate \sqrt{b} inceptus in P habet, debita sit altitudini o , erit $o = \frac{q^{n+1} - y^{n+1}}{(n+1)f^n}$ (266). Est autem $q^{n+1} = b^{n+1} +$

11

$$(n+1)bf^n. \text{ Vnde fit } v = \frac{b^{n+1} + (n+1)bf^n - y^{n+1}}{(n+1)f^n}$$

$$= \frac{b^{n+1} - y^{n+1}}{(n+1)f^n} + b.$$

Corollarium 6.

280. Expressio haec ipsius v , quando descensus ex D incipitur celeritate altitudini b debita non differt ab ea, quae prodit, si descensus ex quicunque fuerit, nisi hoc, quod fit hac ipsa quantitate b vbiq; maior.

Scholion.

Tab. 11. 281. Quod ad tempora attinet quibus in quavis hypothese vis centripetae spatium AC eiusque partes abfolvuntur, ea facile ex cognitis celeritatibus cognoscuntur. Pro generali quidem valore litterarum tempus non potest in terminis finitis exhiberi, quippe tempus per AP invenitur $= \int \frac{dx \sqrt{(n+1)f^n}}{\sqrt{(a^{n+1} - (a-x)^{n+1})}}$ quae quantitas vniuersaliter neque integrari neque ad cogitatum curvarum quadraturas potest reduci. Attamen in variis ipsius n casibus f concinne exprimi potest, quamobrem missis generalibus praecipuis casus speciales sequentibus propositionibus sumus complexuri.

PROPOSITIO 34.
 Problema.

Tab. 11. 282. Si fuerit vis centripeta distantis a centro
 Fig. 35. C proportionalis, et corpus ex A in C usque delabatur;

11

$$-1 \frac{bf^n - y^{n+1}}{-1 f^n}$$

quando descendi b debita, veniens ex quicunque quantitate

quibus in quavis AC eiusque celeritatibus ore litterarum exhiberi, quippe $\int \frac{dx \sqrt{(n+1)f^n}}{\sqrt{(a^{n+1} - (a-x)^{n+1})}}$ rari neque ad orstem reduci. concinne exprimitur praefationibus sumis a centro usque delabatur;

tur, determinari oportet tempus, quo corpus quamaque huius spatii partem absoluit.

Solutio.

Ponitis AC = a , et distantia a centro C in quavis centripeta aequalis est vi grauitatis = f , sit spatii quatenus peritio CP = y , et celeritas in P debita altitudini v . Erit ergo tempus, quo spatium CP abfoluitur $\int \frac{dy}{v}$, negligo hic fractionem $\frac{2f}{v}$, quia haec tempori in minutis secundis cognoscendo interuit, et cum libuerit, potest adiungi. Est vero ex prop.

32 facto $n=1$, $v = \frac{a^2 - y^2}{2f}$, ergo $\int \frac{dy}{v} = \int \frac{2f}{a^2 - y^2} dy$. Ex quo fit tempus per PC = $\int \frac{2f \sqrt{a^2 - y^2}}{a^2 - y^2} dy = \int \frac{2f}{\sqrt{a^2 - y^2}} dy$. Su-

per AC constructur circuli quadrans AME, in eoque dicantur applicatae CE, PM. Quo facto erit, vt constat, arcus EM = $\int \frac{2f}{\sqrt{a^2 - y^2}} dy$. Quamobrem tempus

per PC fiet = $\frac{EM \sqrt{2f}}{a}$. Tempus igitur totius descensus per AC erit = $\frac{AM \sqrt{2f}}{a}$. Hinc erit tempus descensus per AP = $\frac{AM \sqrt{2f}}{a}$. Ex his igitur tempus descensus per quamuis spatii percursum portionem innotescit, idque in minutis secundis, si haec expressiones per 250 diuidantur, et longitudo fin paribus millesimis pedis Rhenani exhibearur. Q. E. L.

Corollarium I.

283. Denotet r : π rationem diametri ad peripheriam, erit $2AME$: a : π :1, et $\frac{AM \sqrt{2f}}{a}$: $\frac{\pi}{2}$. Hanc ob rem erit tempus descensus per AC = $\frac{\pi}{2} \sqrt{2f}$. Id

Id quod non pendet ab altitudine lapsu percurſa a , ſed quantacunque haec ſit, eundem valorem retinet. Omnia igitur corpora, quae ad hoc centrum delabuntur aequalibus temporibus eo perveniunt.

Scholion.

284. Sequitur haec temporum aequalitas ex ipſa celeritatis expreſſione $\frac{v^2}{2g} = \frac{a^2}{2g}$ in qua a et y vnam dimenſionem habere cenſenda ſunt. Quoties enim hoc evenit tempora, quibus quaecunque ſpatia a percurrantur, debent inter ſe eſſe aequalia. (46.)

Corollarium 2.

285. Si praeterea aliud ſit huiusmodi centrum virium, ſed diverſa praedictum efficacia, ita ut diſtantia, in qua centripeta vis aequalis eſt gravitati, ſit F , erunt tempora deſcenſum ad virumque centrum inter ſe ut \sqrt{F} ad \sqrt{F} . Sed efficaciae ipſae hoc caſu tenent inverſam rationem diſtantiarum f : F , ſunt enim ut vires, quas haec centra exercent in aequalibus diſtantiis. Quapropter tempora deſcenſum ad diverſa huiusmodi virium centra ſunt in ratione reciproca ſubduplīcata efficaciarum. Quae quidem ratio in omnibus ſimilibus centris virium locum tenet, ſi ſpatia percurſa ſunt inter ſe aequalia, ut in ſequenti docebitur.

PROPOSITIO 35.

Problema.

Tab. III, Fig. 1. 286. Si fuerit vis centripeta quadratis diſtantiarum a centro C reciproce proportionalis, et

corpus ex tempus, quatenus percurram

Mane

tripeta gra- ritas in P d ex prop. 3 tum igitur

Consequen

vero $f = \frac{2dy}{\sqrt{(ay-y^2)}}$ ſcripto ſuj- nata PM erit

Propterea atque ex I $\frac{AMC}{AMC} = \frac{T}{T}$ eſt $\frac{1}{2}(AM-$

287. tri ad perit) tempus de- giunt pluri- pora deſce- tiarum.

ſu percurſa a , ſuorem retinet. centrum dela- venient.

a aequalitas ex

na a et y vnam Quoties enim ue ſpatia a per- nalia. (46.)

huiusmodi cen- ſtacia, ita ut is eſt gravitati, vtrumque cen- aciae ipſae hoc incliarum f : F , a exercent in- mpora deſcen- tra ſunt in ra- iarum. Quae tris virium lo- ter ſe aequalia,

5. quadratis diſ- portionalis, et

corpus ex A in C visque delabatur: immentendum eſt tempus, quo corpus quantumvis huius ſpatis AC forte- nem percurrat.

Solutio.

Manente $AC=a$, et diſtantia in qua vis cen- tripeta gravitati aequalis eſt f , ſit $CP=y$, et cele- ritas in P debita altitudini y . Erit ergo ob $\pi = \frac{a}{2}$, ex prop. 32, $\theta = f \sqrt{\frac{a-y}{ay}}$ et $\sqrt{v} = \sqrt{\frac{a-y}{ay}}$. Elemen- tum igitur temporis $\frac{dy}{v}$ ſit $\frac{dy}{\sqrt{\frac{a-y}{ay}}} = \frac{\sqrt{ay} dy}{\sqrt{(a-y)^2}}$. Conſequenter tempus per PC eſt $\int \frac{\sqrt{ay} dy}{\sqrt{(a-y)^2}}$. Eſt

vero $f = \frac{2dy}{\sqrt{(ay-y^2)}} + \int \frac{\frac{1}{2} ady}{\sqrt{(ay-y^2)}}$ Quare de- ſcripto ſuper AC femicirculo AMC ductaque ordi- nata PM erit $CM = \int \frac{\frac{1}{2} ady}{\sqrt{(ay-y^2)}}$ et $PM = \sqrt{(ay-y^2)}$.

Propterea prodibit tempus per CP $= \frac{1}{2} \sqrt{ay} (CM-PM)$, atque ex hoc tempus totius deſcenſus per AC $= \frac{1}{2} \sqrt{ay} (AMC-PM)$. Tempus ergo, quo portio AP abſolutur, eſt $\frac{1}{2} \sqrt{ay} (AM+PM)$. Q. E. I.

Corollarium I.

287. Denotante igitur r : π rationem diametri ad peripheriam, erit $AMC = \frac{1}{2} \pi r$. Ideoque erit tempus deſcenſus per AC $= \frac{1}{2} \sqrt{ay} \pi r$. Ex quo intelli- gitur plurimum corporum ad C delabentium tem- pora deſcenſum eſſe in ſeſequiplīcata ratione diſtan- tiarum.

Corollarium 2.

288. Atque ad diversa huiusmodi centra visum corpora accedent temporibus, quae sunt in ratione composita ex directa sesquuplicata distantiarum et inversa subduplicata efficaciarum. Est enim efficacia directe vt distantiae f quadratarum.

Scholion.

289. Si sit vis centripeta reciproce vt cubus distantiae, prodit $n = -3$ et $v = \frac{fz}{2} (\frac{a^2 - z^2}{a^2})$. Est igitur

$$v/v_0 = \frac{z}{a} \sqrt{\frac{a^2 - z^2}{2}}, \text{ et tempus per CP} = \frac{a^2}{f} \int \frac{z dz}{\sqrt{a^2 - z^2}} = \frac{a^2}{f} \frac{a^2 - z^2}{2}$$

$(a - \sqrt{a^2 - z^2})$. In circuli autem quadrante est $PM = \sqrt{a^2 - z^2}$; tempus ergo, quo CP abfolvitur et $= \frac{a^2}{f} (AC - PM)$, et tempus, quo totum spatium AC percurritur est $\frac{a^2}{f}$ AC seu $\frac{a^2}{f} \sqrt{2}$. Consequenter tempus, quo portio AP percurritur erit $= \frac{AC \cdot PM}{f \sqrt{2}}$. In hoc igitur casu algebraice potest exhiberi, id quod etiam fit in hisce casibus quibus n est terminus huius seriei $-\frac{1}{3}, -\frac{1}{5}, -\frac{2}{9}, -\frac{1}{5^2}$, etc. Quae autem sunt ipsa tempora saltem integra descendunt per AC sumus inuestigari.

PROPOSITIO 36.

Problema.

290. Determinare tempus descensus per AC ad centrum visum C, si vis centripeta proportionalis

His ej
ponen
multi

ndi centra vi
uae sunt in ra
:ata distantia
m. Est enim
um.

pra,

$$\frac{2m}{2}$$

roce vt cubis
) . Est igitur

v/—

(2
gral
Quo

$$\int \frac{z dz}{\sqrt{a^2 - z^2}} = \frac{a^2 - z^2}{2}$$

des
et

qui

Consequenter
rit $= \frac{AC \cdot PM}{f \sqrt{2}}$.
porell exhi
s quibus n est
, etc. Quae
a descendunt

Ad

$$z =$$

(b—

b^m

b^m

sus per AC
proportionalis

His est recipere huc distantiarum dignitati cuius exponens est $\frac{2m-1}{2m-1}$ denotante m numerum integrum affirmativum.

Solutio.

Retinentibus a, f, y et v eisdem, quos supra, valores erit $n = \frac{2m-1}{2m-1}$. Quo circa sit $v =$

$$\frac{2m-1}{2} \int \frac{z dz}{\sqrt{a^2 - z^2}} = \frac{a^2 - z^2}{2}, \text{ adeoque } \int \frac{dz}{v} =$$

$$\frac{2}{a^2 - z^2} \int \frac{z dz}{\sqrt{a^2 - z^2}}, \text{ quod integrale ita debet accipi, vt evanescat post } y = a.$$

Quo facto si ponatur $y = a$, prohibet tempus totius descensus per AC quaesitum. Ponatur $y = \frac{2m-1}{2} z$, et $a^2 - z^2 = b$, erit $y^2 - z^2 = \frac{2m-1}{2} z^2$ et $dz = \frac{2}{2m-1} dy$

$$\int \frac{dz}{v} = \frac{2}{a^2 - z^2} \int \frac{z dz}{\sqrt{a^2 - z^2}} = \frac{2}{a^2 - z^2} \int \frac{y dy}{\sqrt{a^2 - \frac{4}{(2m-1)^2} y^2}}$$

quibus substitutis fiet $\int \frac{dz}{v} = \frac{2}{a^2 - z^2} \int \frac{y dy}{\sqrt{a^2 - \frac{4}{(2m-1)^2} y^2}}$

$$\text{Ad } \int \frac{z^{2m-1} dz}{\sqrt{(b-z)^2}}, \text{ inveniendum pono } b - z = u^2, \text{ erit}$$

$$z = b - u^2 \text{ et } dz = -2u du, \text{ ideoque } \frac{z^{2m-1} dz}{\sqrt{(b-z)^2}} = -2 du$$

$$(b - u^2)^{m-1} = -2u du (b^{m-1} - \frac{(m-1)}{1} b^{m-2} u^2 + \frac{(m-1)(m-2)}{1 \cdot 2} b^{m-3} u^4 - \text{etc.}) \text{ cuius integrale est } C - 2u (b^{m-1} - \frac{(m-1)}{1 \cdot 3} b^{m-2} u^2 + \frac{(m-1)(m-2)}{1 \cdot 2 \cdot 5} b^{m-3} u^4 - \text{etc.}), \text{ quae quatinus}$$

ritas cum debeat evanescere factio y seu $x=0$,
 i. e. $n^2=b$, erit $C = \frac{b^{\frac{m-1}{2}}}{(1.3.5 \dots (m-1))} + \frac{(m-1)(m-2)}{1.2.4 \dots (m-2)}$ etc.)
 Quia autem integrum tempus provenit factio $y=a$
 seu $x=b$, i. e. $n=d$, remanebit pro integrali ipsius
 $\frac{2^{m-1} d^{\frac{m}{2}}}{\sqrt{b-a}}$ sola quantitas C, quae loco $b^{\frac{m-1}{2}}$ restituito
 a est $= \frac{2d(1.3.5 \dots (m-1))}{1.2.4 \dots (m-2)} + \frac{(m-1)(m-2)}{1.2.3.7 \dots (m-3)}$
 etc.). Totum ergo descensus tempus per AC
 aequabitur factio ex $\frac{a^{\frac{2m-1}{2m}}}{f^{\frac{2m-1}{2m}}} \sqrt{2(2m-1)f}$ in hanc se-
 riem $1 + \frac{(m-1)}{1.3} + \frac{(m-1)(m-2)}{1.2.4} + \frac{(m-1)(m-2)(m-3)}{1.2.3.7} +$ etc.
 quae toties absumptur, quoties m est numerus in-
 teger affirmativus. His igitur in casibus tempus al-
 gebræ potest exhiberi. Q. E. I.

Corollarium I.

291. Sit $m=1$, quo casu est $n=3$, erit se-
 ries $= 1$; tempus ergo descensus per AC prodibit
 $= \frac{a^2}{f^2} \sqrt{2f} = \frac{a^2 \sqrt{2}}{f^2}$ ut supra (289) est inuentum.

Corollarium 2.

292. Si sit $m=2$, quo casu sit $n=3$, erit
 feriei valor $= \frac{a^2}{f^2}$, atque tempus totius descensus $= \frac{2.4}{f^2} \sqrt{6f}$.
 Sin est $m=3$, erit $n=3$, et series $= \frac{2.4}{f^2}$
 tem-

tem-

y seu $x=0$,	tempus	fit $n=$	desce	$= \frac{2.4}{f^2}$	y seu $x=0$,	tempus	fit $n=$	desce	$= \frac{2.4}{f^2}$
$\frac{(m-1)(m-2)}{1.2.5 \dots (m-2)}$ etc.)	nit factio $y=a$	$m-\frac{1}{2}$ restituito	$\frac{2}{1.7}$	$\frac{2}{1.7}$	$\frac{(m-1)(m-2)}{1.2.5 \dots (m-2)}$ etc.)	nit factio $y=a$	$m-\frac{1}{2}$ restituito	$\frac{2}{1.7}$	$\frac{2}{1.7}$
integrali ipsius	integrali ipsius	restituito	in hanc se-	in hanc se-	integrali ipsius	integrali ipsius	restituito	in hanc se-	in hanc se-
			riem per AC	riem per AC				riem per AC	riem per AC

tem-

tempusque $\frac{2.4.6^{\frac{5}{2}}}{g^{\frac{5}{2}}} \sqrt{10f}$. Simili modo si est $m=4$,
 $3.5.7^{\frac{3}{2}}$

fit $n=\frac{9}{7}$, atque tempus prodibit $= \frac{2.4.6.6^{\frac{3}{2}}}{g^{\frac{3}{2}}} \sqrt{14f}$.
 $3.5.7.7^{\frac{3}{2}}$

Corollarium 3.

293. Colligitur ex his feriei valor generalis
 $\frac{2.4.6 \dots (2m-2).a^{\frac{2m-1}{2}}}{(2m-1)^{\frac{2m-1}{2}}}$. Generatim igitur tempus

descensus erit $= \frac{2.4.6 \dots (2m-2).a^{\frac{2m-1}{2}}}{(2m-1)^{\frac{2m-1}{2}}} \sqrt{2(2m-1)}$
 $3.5.7 \dots (2m-1) f^{\frac{2m-1}{2}}$

294. Si quidem est $n=\frac{2m-1}{2m-1}$ seu $m=\frac{2m-1}{2m-2}$.
 $-1 f$.

Corollarium 4.

294. Succellit ergo loco m positus valoribus
 1, 2, 3, 4, etc. feriei valores sequentem consi-
 ent progressionem $1, \frac{2.4}{3}, \frac{2.4.6}{3.5}, \frac{2.4.6}{3.5.7}$, etc. in qua con-
 cessa circuli quadratura, termini ... termini, offiunt
 exhiberi. Si enim est $m=\frac{1}{2}$ terr. aus respondens
 inuenitur $\frac{\pi}{2}$ denotante $1:\pi$ rationem diametri ad
 peripheriam; si $m=\frac{3}{2}$, erit respondens terminus $\frac{1}{2} \pi$,
 et ita porro si m denotet $\frac{1}{2}, \frac{3}{2}, \frac{5}{2}$ etc. provenient hi
 termini $\frac{1.3 \dots \pi}{2.4 \dots 2}, \frac{1.3.5 \dots \pi}{2.4 \dots 6.2}, \frac{1.3.5.7 \dots \pi}{2.4 \dots 8.2}$ etc.

Corollarium 5.

295. Innoscit ergo etiam in his casibus
 tempus descensus per AC. Nam si est $m=\frac{1}{2}$ sic
 $n=\frac{1}{2}$, quo casu tempus semper est infinite parvum.
 Sit

Sit ergo $m = \frac{1}{2}$, fiet $n = -2$, et tempus descensus

$$= \frac{1 \cdot \pi \cdot a^{\frac{1}{2}}}{2 \cdot 2} \sqrt{4f} = \frac{\pi \cdot a^{\frac{1}{2}} \sqrt{4f}}{2 \cdot f} \text{ profus ut iam inuenimus}$$

(287). Sit $m = \frac{1}{3}$, erit $n = -\frac{1}{2}$ et tempus descensus

$$= \frac{1 \cdot 3 \pi a^{\frac{1}{3}}}{2 \cdot 4 \sqrt{f}} \sqrt{2f}. \text{ Arque si } m = \frac{1}{2}, \text{ fit } n = -\frac{1}{4} \text{ et tem-}$$

$$\text{pus descensus} = \frac{1 \cdot 3 \cdot 5 \pi a^{\frac{1}{2}}}{2 \cdot 4 \cdot 6} \sqrt{\frac{2}{3} f}$$

Corollarium 6.

296. Generaliter igitur si fuerit $m = \frac{2k+1}{2}$, quo casu fit $n = -\frac{1}{k}$, erit tempus descensus =

$$\frac{1 \cdot 3 \cdot 5 \dots (2k-1) \pi a^{\frac{2k+1}{2}}}{2 \cdot 4 \cdot 6 \dots 2k} \sqrt{\frac{2k+1}{2k} f}$$

PROPOSITIO 37.

Problema.

297. Determinare tempus descensus per AC ad virum centrum C, si vis centripeta proportionalis est reciproce huic distantiarum dignitati, cuius exponent est $\frac{m-1}{m}$, denotante m numerum quemcumque integrum affirmativum.

So-

Solutio.

Est itaque $n = 1 - m$, et propterea $v = \frac{a^{\frac{1}{m}} - y^{\frac{1}{m}}}{a^{\frac{1}{m}}}$

$= m f^{\frac{m-1}{m}} (a^{\frac{1}{m}} - y^{\frac{1}{m}})$. Elementum igitur temporis,

quod est $\frac{dy}{v}$, erit $= dy : \sqrt{m f^{\frac{m-1}{m}} (a^{\frac{1}{m}} - y^{\frac{1}{m}})}$, et tempus

ipsum per PC $= \frac{1}{\sqrt{m f^{\frac{m-1}{m}}}} \int \frac{dy}{\sqrt{a^{\frac{1}{m}} - y^{\frac{1}{m}}}}$. Ponatur $a^{\frac{1}{m}} = b$

et $y^{\frac{1}{m}} = z$; erit $dy = m z^{m-1} dz$, fit igitur tempus per

PC $= \sqrt{m f^{\frac{m-1}{m}}} \int \frac{z^{2m-1} dz}{\sqrt{b-z}}$. At integrale ipfius

eodem modo, quo in precedente prop. sumtum, est $2b^{\frac{2m-1}{2}} (1 - \frac{(m-1)}{1 \cdot 3} \frac{(m-1)(m-2)}{1 \cdot 2 \cdot 4} \frac{(m-1)(m-2)(m-3)}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 7} + \text{etc.})$.

Quamobrem integrum tempus descensus per AC

posito $a^{\frac{1}{2m}} \text{ loco } b^{\frac{1}{2}}$ erit $= 2 \sqrt{m a^{\frac{2m-1}{m}}} \int \frac{1-z^{2m}}{\sqrt{b-z}}$

ducto in hanc seriem $1 - \frac{(m-1)}{1 \cdot 3} \frac{(m-1)(m-2)}{1 \cdot 2 \cdot 4} \frac{(m-1)(m-2)(m-3)}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 7} + \text{etc.}$ Quoties igitur m est numerus in-

teger affirmativus, toties series abruptur, ita ut tempus quaesitum algebraice exprimitur. Q. E. I.

Corollarium I.

298. Sit $m = 1$, quo casu fit $n = 0$, et vis centripeta propterea visiformis ac grauitari aequalis; Series ergo erit $= 1$, et tempus descensus per AC $= 2 \sqrt{a}$ omnino ut iam §. 219 est inuenitum modo neglecta littera m.

Q

So-

Corollarium 2.

299. Sit $m=2$, vt sit $n=\frac{1}{2}$; erit tempus totius descensus $=\frac{2}{3} \cdot 2a^{\frac{2}{3}} \sqrt[3]{\frac{1}{4}}$. Sit $m=3$, erit $n=\frac{2}{3}$; totumque tempus descensus $\frac{2}{3} \cdot 2a^{\frac{2}{3}} \sqrt[3]{\frac{1}{3}}$. Simili modo si $m=4$, et propterea $n=\frac{3}{4}$ prodit tempus descensus $=\frac{2}{3} \cdot 2a^{\frac{2}{3}} \sqrt[3]{\frac{1}{4}}$ etc.

Corollarium 3.

300. Generaliter igitur quicquid sit m , ideoque $n=\frac{1}{m}$, erit tempus descensus totius per AC $=\frac{2 \cdot 4 \cdot 6 \dots (2m-2)}{3 \cdot 4 \cdot 7 \dots (2m-1)} \cdot 2a^{\frac{2m}{m-1}} \sqrt[2m]{\frac{1}{m}}$.

Corollarium 4.

301. Iisdem quibus supra (294) interpolati-
onibus adhibitis, poterunt tempora descensuum assignari, si m est numerus quicunque integer affirmatiuus $+\frac{1}{2}$. Sit nimirum $m=\frac{1}{2}$, quo casu fit $n=1$, erit tempus descensus $=\frac{2}{3} \sqrt[3]{2af}$, prorsus vt §. 253, vbi idem casus, quo $n=1$ seu vis centripeta distantis proportionalis, est pertractatus.

Corollarium 5.

302. Si $m=\frac{3}{2}$ seu $n=\frac{2}{3}$ fit tempus descensus $=\frac{1}{2} \sqrt[3]{6a^{\frac{2}{3}} f^{\frac{2}{3}}}$, si $m=\frac{5}{2}$ seu $n=\frac{2}{5}$ prodit tempus descensus $=\frac{1}{2} \sqrt[5]{\frac{3}{5} \sqrt[3]{10 a^{\frac{2}{5}} f^{\frac{2}{5}}}}$. Atque generaliter casu quo $n=\frac{1}{m}$ reperitur tempus descensus $=\frac{1 \cdot 3 \dots (2m-2)}{2 \cdot 4 \dots (2m-1)} \sqrt[2m]{\frac{1}{m}}$.

Scho-

Scholion.

303. Intelligitur ex hisce, quibus casibus tempora descensuum algebraice possunt exprimi, videlicet, quando est $n=\frac{2m-1}{2m-1}$ vel $n=\frac{1-m}{m}$ et m significat numerum affirmatiuum integrum quemcumque. Atque praeter hos casus, dubito, an quisquam alius detur. Deinde etiam apparent casus, quibus temporis definitio a circuli quadratura pendet, hique habentur si fuerit vel $n=\frac{m-1}{m}$, vel $n=\frac{1-2m}{1+2m}$, denotante m vt supra numerum quemcumque integrum affirmatiuum. Neque vero hi sunt omnes casus, qui ad circuli quadraturam deducuntur; namque singularis casus si $n=-1$ quoque a circuli quadratura pendet, vt sequenti propositione demonstrabimus. At vero hoc differt iste casus ab illis, quod hic in temporis expressione non π , sed $\sqrt{\pi}$ occurrit; et praeterea etiam totum duntaxat descensus tempus $\sqrt{\pi}$ inuoluit, dum tempus per quoduis spatium indefinitum nominis quadraturis transcendencium curvarum potest exhiberi.

PROPOSITIO 38.

Theorema.

304. Existente vi centripeta reciproce distantis a centro circuli C proportionali, erit tempus descensus integri per AC $=\frac{a\pi}{g}$, denotantibus a spatium AC, f distantiam in qua vis centripeta est gravitatis aequalis, et π : x rationem peripheriae ad diametrum.

Q 2

De-

Demonstratio.

Quia in quouis puncto P altitudo celeritati debita est $f\sqrt{z}$, (266); erit ipsa celeritas $=\sqrt{fz}$ et tempus per spatium $PC = \frac{1}{\sqrt{f}}\sqrt{z}$. Huius ergo integrale ita acceptum ut evanescat factio $z=0$, dabit verum tempus per PC . Quare si in hac expressione tum ponatur $z=a$, proderit totum descensus tempus per AC . Ponatur autem $z=ax$; et habebitur $\frac{1}{\sqrt{f}}\int\sqrt{ax}dx$. Demonstravi vero in Commentariis Academiae Scientiarum Petropol. Anno 1730. hanc quantitatem $\int\sqrt{ax}dx$, si ponatur $x=1$, seu $z=a$, definit in hac progressionem 1, 2, 6, 24 etc., eum terminum, cuius index sit $-\frac{1}{2}$, quem alia methodo ibidem offendi esse $=\sqrt{\pi}$. Ex quo intelligitur tempus totius descensus per AC esse $\frac{1}{\sqrt{f}}\sqrt{\pi}$. Q. E. D.

Corollarium.

305. Si ergo plura corpora ad idem centrum C ex diversis distantis delabantur, erunt eorum tempora descensus ipsi distantis proportionalia.

Scholion I.

306. Neglexi in hac propositione fractionem $\frac{1}{2g}$, quae in temporis expressionem, integratione spatii elementari per radicem quadratam altitudinis celeritati debita dimiseram, est multiplicanda (221), quippe quae ad tempus in minutis secundis inmentendum inferuit, si longitudines in scrupulis pedis rhenani exponantur. Simili modo etiam in sequen-

quentibus tractentur, summe enim admodum inueniuntur, atque exhibeantur

307.

quod integrale Nullo enim monstrare; inferiori cogitatione videtur haec duo integratione sunt inter se possunt con-

308.

mentis in distantibus ad idem centrum potestatis proportionalia.

Sit $z=a$, et $f=c$

quentibus tempora, nisi in minutis secundis desiderentur, sum desiniturus, ad ambages vitandas. Facile enim apparet ad numerum minorum secundorum inueniendum nil aliud esse faciendum, nisi ut huiusmodi temporis expressiones per 250 dividantur, atque longitudines in scrupulis pedis Rhenani exhibeantur, vti iam saepius est inculcatum.

Scholion 2.

307. Omnino paradoxon hoc videbitur, quod integrale ipsius $\int\sqrt{ax}dx$ posito $x=1$, sit $=\sqrt{\pi}$. Nullo enim modo quisquam hoc directe poterit demonstrare; neque ego hanc aequalitatem nisi a posteriori cognoui, quemadmodum ex citata dissertatione videre licet. Eosdem igitur reddunt valores haec duo integralia $\int\sqrt{ax}dx$ et $2\sqrt{\frac{ax}{1-x^2}}$, si post integrationem ponatur $x=1$, neque tamen ipsa sunt inter se aequalia; immo nequidem inter se possunt comparari.

PROPOSITIO 39.

Theorema.

308. Si vis centripeta fuerit ut potestas exponentis in distantiarum, et plura corpora ex diversis distantibus ad idem centrum delabantur, erunt descensus ipsorum potestatis distantiarum, quarum exponentis est $\frac{1}{2}$, proportionalia.

Demonstratio.

Sit corporis cuiusvis a centro C distantia AC $=a$, et f distantia, in qua vis centripeta gravitati aequa-

aequalis est. Deinde cum pervenerit corpus in \mathcal{P} , ponatur $CP = y$, et altitudo celeritatis in hoc loco debita $= v$, erit $v = \frac{a^{n+1} - j^{n+1}}{(n+1)j^n}$. Tempus ergo,

quo CP absoluitur est $= \sqrt{(n+1)} j^n \sqrt{\frac{a^{n+1} - j^{n+1}}{(n+1)j^n}}$. Quod integrale quanquam exhiberi non potest, tamen ita erit comparatum, ut a et y in singulis terminis $\frac{1}{2}$ dimensiones constituent, quia in differentiali eundem dimensionum numerum efficiunt, considerato dy tanquam una dimensione. Quamobrem si post integrationem ponatur $y = a$, quo casu tempus totius descensus provenit, habebit solum a totidem videlicet $\frac{1}{2}$ dimensiones, seu erit multipulum ipsius $a^{\frac{1}{2}}$. Quare, cum alter factor non complectatur nisi f et numeros, ideoque eundem valorem retineat, utcumque a varietur, erunt diversorum descensuum tempora ut $a^{\frac{1}{2}}$ i. e. ut potestates distantiarum, quarum exponents est $\frac{1}{2}$. Q. E. D.

Corollarium I.

309. Quo igitur omnia descensuum tempora sint inter se aequalia, oportet ut $a^{\frac{1}{2}}$ sit quantitas constans, utcumque a mutetur, id quod accidit si $n = 1$, seu vis centripeta distantis directe proportionalis, uti iam observavimus (283).

Co-

vis centri
seu $n =$
esse in
seu in

3
centri
aequa
ter se
confic
in dat
efficacia
subdubi

centri
tur, i
comp
recipi

Et si
ponun
vis ce
atur.
nisi q

pus in \mathcal{P} ,
hoc loco
us ergo,

$\frac{dy}{j^{n+1}}$
orelli, ta-

ngulis ter-
in disse-
efficiunt,
Quam-

, quo ca-
bit solum
erit mul-
ictor non

e eundem
erunt di-
e. ut po-
est $\frac{1}{2}$.

1 tempora

quantitas
accidit si
proportio-

Co-

Corollarium 2.

310. Simili modo ex his statim apparet, si vis centripeta est reciproce ut quadratum distantiae, seu $n = -2$, tempora descensuum ad hoc centrum esse inter se ut distantiae eleatae ad exponentem 2, seu in tesquuplicata distantiarum ratione (287).

Corollarium 3.

311. Si fuerint plura similiter attractiva virium centra, sed efficacia differentia, et ad ea corpora ex aequalibus distantis delabantur, erunt tempora inter se ut $f^{\frac{1}{2}}$ quia a ut constans, f vero ut variabilis consideratur. Est vero efficacia ut vis centripeta in data distantia puta x , erit ergo f^n reciproce ut efficacia, atque tempora illa inter se in reciproca subduplicata efficacia ratione (285).

Corollarium 4.

312. Et, si ad diversa huiusmodi virium centra corpora ex quibuscunque distantis delabantur, erunt eorum tempora descensuum in ratione composita ex directa $\frac{1}{2}$ plicata distantiarum, et reciproca subduplicata efficacia ratione.

Scholion.

313. Ex his, quae de viribus centripetis dicta sunt, abunde perspicitur, quomodo motus corporum inveniri oporteat, si loco vis centripetae vis centrifuga seu pellens corpus de centro subsistantur. Omnia enim manent, ut in precedentibus, nisi quod loco formulae vim centripetam exprimentis,

tis, quae erat $\frac{y^n}{f^n}$ (264), eius negativa debeat adhiberi. Neque tamen superfluum iudico de his causibus quaedam afferre; cognoscitur enim ex his generales quaedam regulae ad motus generationem a potentis pertinentes, quae ex solo calculo non possunt deduci. Respicitur ea autem actionem possenturum in corpora quiescentia, ad quae calculus noster, quippe quo ponitur celeritatis incrementum respectu prioris infinite paruum, minus recte accommodari, et re ipsa absurdum quid praebet, nisi primum spatii elementum tempusculo infinite parvo percurritur. Ad hoc autem dilucidandum hoc vector axioma, quod corpus in ipso centro virium repellente positum perpetuo ibi sit mansurum, si vis centrifuga in ipso illo puncto fuerit infinite parva seu nulla; id quod evenit, quando exponens dignitatis distantiarum, cui vis centrifuga est proportionalis, est numerus nihilo maior seu positivus.

PROPOSITIO 40.
Problema.

Tab. III. 314. *E centro virium C a se repellente in ratione n plicata distantiarum, egrediatur corpus in recta CP, requiritur eius celeritas in loco quouis P et tempus, quo spatium CP percurritur.*

Solutio. Sit f distantia, in qua vis centrifuga aequalis est gravitati, et vocetur CP, y , acque altitudo ce-

ritat
in P vi
quia c
cum c
verit
us, 1
prodit
= $\sqrt{(n$
dem y
nitum
dendam
dicio e
pus igit
et $n+1$

ritat debeat adhiberi. Neque tamen superfluum iudico de his causibus quaedam afferre; cognoscitur enim ex his generales quaedam regulae ad motus generationem a potentis pertinentes, quae ex solo calculo non possunt deduci. Respicitur ea autem actionem possenturum in corpora quiescentia, ad quae calculus noster, quippe quo ponitur celeritatis incrementum respectu prioris infinite paruum, minus recte accommodari, et re ipsa absurdum quid praebet, nisi primum spatii elementum tempusculo infinite parvo percurritur. Ad hoc autem dilucidandum hoc vector axioma, quod corpus in ipso centro virium repellente positum perpetuo ibi sit mansurum, si vis centrifuga in ipso illo puncto fuerit infinite parva seu nulla; id quod evenit, quando exponens dignitatis distantiarum, cui vis centrifuga est proportionalis, est numerus nihilo maior seu positivus.

3
1+ n
-1 et
transg.
3
fuerit
C esse
eius n
bitum.

ritat debeat adhiberi. Neque tamen superfluum iudico de his causibus quaedam afferre; cognoscitur enim ex his generales quaedam regulae ad motus generationem a potentis pertinentes, quae ex solo calculo non possunt deduci. Respicitur ea autem actionem possenturum in corpora quiescentia, ad quae calculus noster, quippe quo ponitur celeritatis incrementum respectu prioris infinite paruum, minus recte accommodari, et re ipsa absurdum quid praebet, nisi primum spatii elementum tempusculo infinite parvo percurritur. Ad hoc autem dilucidandum hoc vector axioma, quod corpus in ipso centro virium repellente positum perpetuo ibi sit mansurum, si vis centrifuga in ipso illo puncto fuerit infinite parva seu nulla; id quod evenit, quando exponens dignitatis distantiarum, cui vis centrifuga est proportionalis, est numerus nihilo maior seu positivus.

terati in P debita ϕ . Erit ergo vis, qua corpus in P vertetur $\frac{y^n}{f^n}$, et propterea $d\phi = \frac{y^n dy}{f^n}$ (213), quia corpus motu accelerato propellitur. Quares, cum corpus in C celeritatem nullam habere ponatur, $\phi = \frac{y^{n+1}}{(n+1)f^n}$, si fuerit $n+1$ numerus positivus, sin autem negativus, fiet ϕ infinitum. Ex hoc prodit tempus, quo spatium CP percurritur, $=\sqrt{(n+1)} \int^n f dy : y^2 = \frac{1}{1-\frac{1}{2}n} \sqrt{(n+1)} y^{n+1-n}$ si quidem y^{1-n} fit $=0$, posito $y=0$. Nam si fuerit infinitum, tempus quoque prodiret infinitum, ob adendam constantem infinite magnam; id quod in dicio esset corpus nunquam ex C egressurum. Tempus igitur erit $=\frac{1}{1-\frac{1}{2}n} \sqrt{(n+1)} y^{n+1-n}$, quoties et $1-n$ et $n+1$ fuerint numeri positivi. Q. E. I.

Corollarium I.

315. Sunt vero hi ambo numeri $1-n$, et $1+n$ affirmativi; si n contineatur intra hos limites -1 et $+1$. Atque si n illum terminum -1 transcendit celeritas ubique erit infinita; et si hunc $+1$ transgreditur, tempus erit infinitum.

Corollarium 2.

316. Constat autem ex ipsa rei natura, si n fuerit numerus nihilo maior, corpus nunquam ex C esse egressurum (313). Hanc ob rem necesse est, eius n contineatur intra 0 et $+1$, calculum hic adhibendum, quippe qui tempus indicat finitum, fallere.

COROLLARIUM 3.

317. Tempora haec autem sequuntur ex celeritatibus, ergo et in his ipsis absurdum inesse debet, quoties \neq comprehenditur intra 0 et $+1$. Neque enim haec celeritates generari poterunt, cum corpus nunquam ex C egrediatur.

Scholion I.

318. Sit curva AM talis, ut denotantibus abscessis $AP = y$, applicata PM sit $= v$. Haec curva contento \neq intra hos limites 0 et $+1$, hanc habebit proprietatem, ut ipsa in A cum axe confundatur, hocque loco curvitudinem habeat infinitè magnam nempe radium osculi evanescentem.

COROLLARIUM 4.

319. Quoties igitur accidit, ut scala celeritatum, seu potius altitudinum celeritatibus debitarum huiusmodi habeat formam, toties indicandum est, eam a nulla potentia generari potuisse, etiam si calculus alter offendat, sed esse calum penitus imaginarium ac in rerum natura non existentem.

Scholion 2.

320. Ratio huius aberrationis calculi a natura in ipso principio motus sine dubio est ista, atque hoc loco lex alias universalis de celeritatis incremento a potentis producto perperam adhibetur. Quoniam enim, ut iam animadvertimus (313) haec lex locum habet tantum, quando corpus finitam iam habet celeritatem, semper in principio motus

tus ter primo ante percipi vero in spatio eam confid hoc, tus col finita mium potent est infinitum etiam escens excedit nono error: num I con hocqu tentia in A: proxi mens est in percipi agit, gatur

quantur ex ce-
rum inesse de-
tra 0 et $+1$.
rari poterunt,
r.
denotantibus
r, hanc habe-
axe confunda-
te infinitè ma-
gnum.
vt scala celeri-
tibus debita-
tes indicandum
tuisset, etiam si
m penitus ima-
gentem.
calculi a natu-
est ista, atque
leritatis incre-
tam adhibetur.
nus (313) haec
corpus finitam
principio motus

DE MOTU RECTILINEO.

tus temere usurpatur. Cum autem iste error in ipso primo tantum elemento insit, plerumque est infinitè parvus et hanc ob rem non est respiciendus. Est vero infinitè parvus, quoties primum elementum sparii tempusculo infinitè parvo percurritur, tum eam neque in celeritatibus neque in temporibus considerabile discrimen poterit producere. Facit hoc, si potentia, qua corpus in ipso principio motus constituitur ea finitè magnitudinis vel etiam infinitè magnae; perspicuum enim est hoc casu, primum elementum temporis puncto percurri. At si potentia, ut in nostro casu visū venit, in principio est infinitè parva seu potius nulla, ad primum tantum elementum absolendum non modo finito, sed etiam infinito opus est tempore, quia corpus qui-escens a nulla potentia pulsam de loco suo nunquam excedet. In reliquis quidem casibus, quibus \neq est non solum nihil, sed etiam vitate maior, tantus est error, ut etiam calculus infinitum tempus per primum elementum offendat. Verum, si \neq intra 0 et 1 comprehenditur, vitium calculi animadvertitur; Tab. III. hocque ideo, vti videtur, quia his casibus scala potentiarum formam habet curvae AM , quae axi AP in A ad angulos rectos occurrit. Statim enim in proximo ipsi A puncto a linea ab potentiam exprimens infante maior est sagitta Aa ; perinde autem est in motus computatione, siue corpus elementum percurrens consideretur a potentia, quae initio agit, sollicitatum siue ea, qua in fine elementi versatur. In hoc autem casu evidens est, errorem nasci

nasci oportere, si corpus per totum elementum Aa a potentia ab sollicitatum consideretur.

PROPOSITIO 41.

Problema.

Tab. III. Fig. 5. 321. Si fuerit vis centripeta functioni cuiusque distantiarum a centro C proportionalis, corpusque ex A ad id delabatur; requiritur celeritas eius in puncto quocunque P atque tempus, quo spatium A.P. percurritur.

Solutio.

Repraesentet curva BMD. scalam potentiarum seu legem vis centripetae; ita ve corpus in P trahatur ad Ca potentia PM, quae sit ad vim grauitatis vt haec PM:ad rectam constantem AE, qua vis grauitatis exprimitur. Sit nunc: AF=x; PM=p; AE=x, et altitudo celeritati in P debita =v. Vis igitur accelerans est p, et propterea sumto elemento Pp=dx, erit dv=pdx (213). Ex qua prodit integrando v=∫pdx. Ac spdx exprimit arcam ABMP, hanc ob rem habebitur v=∫axp, completa homogeneitate recta AF=x. Cognita nunc: altitudine v erit tempus, quo spatium AP percurritur =∫v/pdx, quod, quia p per x dari ponitur, per quadraturas innotescit. Q. E. I.

Corollarium I.

322. Perspicitur ex his, si corpus ea celeritate, quam in C acquisiuit, retro mouetur sursum, motum eius ascensus similem fore descendi, atque

in elementum circuli. I. unum elementum circuli.

functioni cuiusvis, corpusque eius in puncto A.D. per-

haberi. Sed tamen lephas praesentatur in potentiarum puncto in P trahatur vim grauitatis; qua vis grauitatis PM=p; debita =v. Vis tanto elemento na prodit integrarem ABMP, completa homogeneitate v erit tempus =∫v/pdx, per quadraturas

in puncto P eandem habiturum esse celeritatem, quam habuit ante, et proinde tempus quoque ascensus per CP aequale esse debere, tempori descensus per idem spatium.

Corollarium 2.

323. Possumus hic corpus in A celeritatem habere nullam, atque ex quiete motum inchoare. Sed non difficultor euadit calculus, si ei in A celeritas quaecunque tribuatur; hoc enim casu differentiale pdx ita debet integrari, vt facto x=0, ipsum spdx praebeat altitudinem celeritati initiali debitam. Tempus vero ex spdx hac ratione accepto inuenitur similiter vt supra.

Scholion I.

324. Assumimus quidem p esse functionem ipsius x, et propterea non respicere centrum virtutum C, sed tantum motus initium A. Nihil tamen minus casus propositionis in solutione continetur; si enim p est functio ipsius distantiae CP a centro virtutum C, quam vocemus p, serit p=a-x, postea toto spatio AC=a, et hanc ob rem p denotabit functionem ipsius a-x, i. e. functionem ipsius x et constantium vt assumimus. Nostra vero solutio haec constat, determinat enim motum corporis a quacunque potentia sollicitati, nullo respectu ad certum aliquod punctum fixum habito, dummodo haec potentiae vbius eandem directionem teneant. Nisi enim hoc fiat, corpus cessabit in linea recta moveri, sed in curva incedet, de quo motu in sequentibus tractabimus.

Scholion 2.

325. Determinavimus hactenus motus corporis rectilineos ex data potentia, nunc vero pertractanda restat altera huius capituli pars, qua ex data motus conditione potentiarum legem definiti oportet. Sit vero hoc vel ex datis celeritatibus vel temporibus, verumque autem duplici modo est pertractandum. Vel enim respicitur ad vacuum descensum seu ascensum, in cuius singulis punctis datae ponuntur vel celeritates vel tempora, quibus quaerantur infiniti descensus ad punctum fixum ex distantias altitudinibus facti, in quibus dantur vel celeritates ultimae, vel tempora, quibus singuli descensus integri abfolvantur. Ex his igitur quatuor oriuntur problemata primaria, quorum solutiones hic exhiberi oportet. Praeter haec vero aliae afferuntur quaestiones, in quibus neque solae celeritates neque sola tempora dantur, sed aliud quiddam, quod ex utrisque sit compositum, cuiusmodi vero quaestiones, cum innumerabiles possent excogitari, aliquas tantum magis insignes, et ex quarum solutionibus simul reliquorum solutiones possunt intelligi, in medium proferemus.

PROPOSITIO 42.
Problema.

Tab. 11, Fig. 20. 326. Data corporis rectam AP percurrentis in singulis punctis celeritate, requiritur potentiae lex, quae hunc motum corpus sollicitando efficere valet.

So-

1

Percur-
fit altitudo
bita = v, qu
tium functio
in P agens,
ex corporis
Pp = dx perc
do = p dx (21
se habeat a
tudinis celi
quod interer

327.
ea ipsa altit
p = x, id
producenter
aequalem.

328.
percurfus pr
constantem
Quamobrem
tionalis.

329.
casum exiite
motus initio

So-

Solutio.

Percurso quouis spatio AP, quod ponimus = x, fit altitudo celeritati, quam corpus in P habet, debita = v, quae proinde data et ipsius x et constantium functio quaedam esse ponitur. Potentia vero in P agens, quam quaerimus, sit = p, quae ergo ex corporis acceleratione dv, dum elementum Pp = dx percurrit, inueniri poterit. Cum enim sit do = p dx (213), erit p = do/dx seu ista potentia quae sita se habeat ad vim gravitatis, vt incrementum altitudinis celeritati debitae, ad spatii elementum, quod interea percurritur. Q. E. I.

Corollarium I.

327. Si fuerit v = x, seu spatium descriptum ea ipsa altitudo celeritati debita; fiet do = dx et p = 1, id quod indicat potentiam hunc motum producentem esse uniformem, et ipsi gravitati aequalem.

Corollarium 2.

328. Si ipsae celeritates ponantur spatii percurfus proportionales; erit v = f^2, denotante f constantem requisitam; fit ergo do = 2x dx et p = 2x/f. Quamobrem potentia erit spatii percurfus proportionalis.

Scholion I.

329. Constat autem ex superioribus, hunc casum existere non posse; nam quia potentia in ipso motus initio A est nulla, corpus ex hoc puncto

MASS-

nunquam egreditur, sed ibi perpetuo quiescet. Idem commoustrat temporis per AP computatio, quod erit $\int \frac{dx}{x} \sqrt{f}$, quae quantitas est infinita, si quidem integrale ita accipitur, ut euanescat postea $x=0$.

Corollarium 3.

330. Quo igitur hoc non eueniat, oportet ut $\frac{dx}{dt}$ sit eiusmodi quantitas, quae facta $\varphi=0$ non euanescat, sed quae vel fiat finita vel infinita. Ex quo perspicitur scalam altitudinum celeritarius debiturum AM, in qua sumtis AP= φ , applicatae PM repraesentent has arcitudines φ , non debere in A in axem incidere, sed angulum cum eo finitum consistuere oportere.

Scholion 2.

331. Haec intelligenda sunt tantum de iis casibus, quibus corporis celeritas in A euanescent potitur, et scala AM cum axe in A concurrat. Aliter enim se res habet, si corpus in A celeritatem iam habet, qua, etiam si potentia sit nulla, tamen ex A progredi, potentiaequae actionem subire potest, ita ut non opus sit tempore infinito ad spatium AP absolendum.

PROPOSITIO 43.

Problema.

332. Dato tempore, quo corpus in recta AC progrediens, percurrit singula spatia AP; oportet definire legem potentiarum, qua efficitur, ut corpus hoc motu feratur.

So-

Solutio.

Dico spatium AP, x; et tempore, quo percurritur \sqrt{t} , quia expressio temporis quadratum unicum habet dimensionem; sic potentia quaerita \sqrt{p} , et altitudo celeritati in P debita \sqrt{w} , hac enim opus est ad inueniendum p, quamuis ex calculo exire debeat. His positis erit ut ante $dx = p dx$, et $\varphi = \int p dx$. Tempus igitur $\sqrt{t} = \int \frac{dx}{\sqrt{p dx}}$, ex qua aequatione sumtis differentialibus prodit $\frac{dt}{2\sqrt{t}} = \frac{dx}{\sqrt{p dx}}$ et $\int p dx = \frac{4t dx^2}{dt}$, cuius si de nouo sumatur differentialis postea dx conuante, habebitur $p = \frac{4dx}{dt} - \frac{4t dx dt}{dt^2}$. Q. E. I.

Corollarium I.

333. Si ponatur tempus ipsum \sqrt{T} neglecta homogeneitate, erit $t = T^2$; atque prodibit $p = \frac{4dx}{dt^2}$. Quae expressio simplicior est superiore, et facilius ad casus speciales accommodatur.

Corollarium 2.

334. Si tempora ponantur spatii descripti proportionalia, erit $T = x$ et $ddT = 0$, ob dx constantem. Consequenter potentia erit nulla, qua iniatur corpus vi indita hunc motum aequabilem continuare.

Scholion.

335. Notandum hic est pro T eiusmodi accipi debere functionem ipsius x, quae cum fiat \sqrt{w} , postea $x=0$, cum crescentibus x crescat quoque. Fig-

o quiescet. computatio, infinita, si rescat postea \sqrt{t} ad in beat. Tem disse tus si stant

o non euanescat vel

Ex quo debita PM re: in A in nitum con-

oportet ut

non euanescent potitur. Aliter itatem iam amem ex A potest, ita spatium AP

prop stans. curat rina

in recta AC oportet definire corpus hoc

So-

Fieri enim omnino non potest, ut corpus moveri
pergat, tempus vero diminuat. Ponamus v . S .
 $T = \sqrt{(2ax - x^2)}$ quae quantitas ad certum tantum
terminum crescit, crescente x , tum vero decrescit.

Erit ergo $dT = \frac{2ax - 2dx}{\sqrt{(2ax - x^2)}}$ et $ddT = \frac{-2a}{\sqrt{(2ax - x^2)}} \cdot 3 : 2$. Ex

his fit $p = \frac{2a}{\sqrt{(2ax - x^2)}}$, seu posita $AC = a$, sollicitabi-
tur corpus in P ad C vi cubo distantiae a C recipro-
ce proportionali. Tempus vero $\sqrt{(2ax - x^2)}$ vlti-
rius non valet, quam vsque ad C quo $x = a$. Sed
de hoc casu iam est actum (239). Quare ex hoc
concludi videtur corpus cum in C pervenerit ex eo
nunquam esse egressurum, quod autem quomodo
feri possit, cum celeritas eius in C sit infinite ma-
gna, nullo modo concipi potest. Accedit quod,
cum sit $v = \frac{dx}{dt} = \sqrt{(2ax - x^2)}$, celeritas corporis cum
vltra C progrediatur, deberet esse negativa, ideo-
que corpus a C non recederet, sed ad C accederet,
quare ita pugnant, ut etiam nunc conciliari nequeant.

Corollarium 3.

336. Cum sit elementum temporis $dT = \frac{dx}{v}$
erit celeritas corporis in quouis loco $v = \frac{dx}{dT}$, ex
data ergo temporum lege, simul celeritas corporis
in singulis locis innotescit; quod quidem ex ipso
nexu inter celeritates et tempore consequitur, nullo
respectu habito ad potentiam (37).

PRO.

PROPOSITIO 44.

Problema.

337. Si corpus in recta AP ita descendat, ut T ab. 11.
ea celeritates, quam in P habet, eodem tempore, quo
spatium AP percurrit, progredi possit motu conformi
per spatium PM , applicatam curvae AM datae: deter-
minari oportet legem potentiae sollicitantis, qua talis
motus generatur.

Solutio.

Posito $AP = x$ et $PM = s$, erit s ob datam eur-
nam AM functio ipsius x . Sit porro potentia in P
corpus sollicitans $= p$, altitudo celeritaci in P debi-
ta $= v$, et tempus, quo spatium AP absoluitur $= T$.
Quia iam spatium s tempore T celeritate v absol-
uitur motu aequabili, erit $T = \frac{s}{v}$ (30). Est vero
 $v = \int p dx$ et $T = \int \frac{dx}{v}$, quocirca habebitur $\int \frac{dx}{v} = \frac{s}{v}$
 $= \frac{\int p dx}{v}$, vel relicto v loco $\int p dx$, quo calculus con-
cinnior reddatur, erit $\int \frac{dx}{v} = \frac{\int p dx}{v}$. Quae differentia
dat $\frac{dx}{v} = \frac{dx}{v} \cdot \frac{p dx}{v}$, ex qua deducitur haec aequatio
 $\frac{dx}{v} = \frac{p dx^2}{v^2}$, cuius integralis est $\int \frac{dx}{v} = \frac{1}{2} \int \frac{p dx^2}{v^2}$, seu
 $v = \frac{1}{\sqrt{2}} \int \frac{p dx^2}{v^2}$ denotare e numerum, cuius logarithi-
mus est 1 . Sumantur iteum differentia, pro-
dibit $dv = \frac{p dx^2}{v^2} = \frac{1}{2} \frac{d(p dx^2)}{v^2}$ ($sdv = s dx$). Ex qua tandem
elicitur $p = 2v \frac{dv}{dx} = \frac{d(v^2)}{dx}$. Innotescet igitur po-
tentia quaerita p ex ista aequatione, quia s in x da-
ri ponitur. Q. E. I.

S 2

Co-

PRO.

3
ea celer
spatium
per spai
minari
motus
P
nam A.
corpus
ca = v,
Quia ia
uitur m
v = \int p dx
= \int p dx
cinnior
dat \frac{dx}{v} =
= \frac{p dx^2}{v^2}

3
corpus moveri
quantus v. S.
tum tantum
ro decrescit.
Ex
1, sollicitabi-
a C recipro-
ax - x^2) vlti-
o x = a. Sed
uare ex hoc
uenerit ex eo
m quomodo
r infinite ma-
ccedit quod,
corpus cum
gatina, ideo-
l C accederet,
ari nequeant.

PRO.

CAPUT TERTIUM

Corollarium 1.

338. Quia est $v = e^{-2\int \frac{dx}{s}} s^2$, habebitur hinc ipsa corporis, quam in P habet, celeritas $\sqrt{v} = e^{-\int \frac{dx}{s}} s$. Quam autem constantem in integratione ipsius $\frac{dx}{s}$ addi oportet, mox docebitur.

Corollarium 2.

339. Tempus quoque T, quo spatium AP percurretur, facile ex hisce deducitur. Nam cum sit $T = \int \frac{dx}{v}$, habebitur $T = \int \frac{dx}{e^{-\int \frac{dx}{s}} s}$. Cum igitur debeat T evanescere facto $x = 0$, oportet ipsium $\int \frac{dx}{s}$ ita integrari, ut $e^{\int \frac{dx}{s}}$ evanescat, facto $x = 0$. Quamobrem necesse est ut fiat $\int \frac{dx}{s} = -\omega$, si ponatur $x = 0$.

Corollarium 3.

340. Sit $s = mx$, erit $\int \frac{dx}{s} = \frac{1}{m} \ln x + k$. Quicquid igitur c denotet, semper $\int \frac{dx}{s}$ sit $= -\omega$ posito $x = 0$. Quare erit $e^{\int \frac{dx}{s}} = c/x^n = T$. Consequenter prohibet $p = \frac{2\pi n - 1}{2} x^{\frac{n-1}{n}}$, atque $\sqrt{v} = \frac{2}{n} x^{\frac{n-1}{n}}$.

Corollarium 4.

341. Si ponatur $s = x$, perspicuum est motum in AP uniformem esse debere, id quod etiam calculus ostendit. Fit enim $n = 1$, adeoque $p = 0$ et $\sqrt{v} = \frac{2}{2}$ seu constanti.

Co-

Corollarium 5.

342. Si n est unitate minor, celeritas in ipso puncto A sit infinite magna, atque etiam potentia p , erit enim reciproce ut potestas exponentis $\frac{2-n}{n}$ spatiorum percursorum.

Corollarium 6.

343. Si n est unitate maior, attamen binario minor, fit quidem celeritas in A = 0, sed potentia manet in A infinite magna, decrescitque in ratione quadam multiplicata spatiorum percursorum.

Corollarium 7.

344. Si $n = 2$, habemus casum potentiae uniformis. Fit enim $p = \frac{4}{3}$, et $\sqrt{v} = \frac{2}{3} \sqrt{x}$. Hancque proprietatem iam demonstravimus propositione 28, (230) ubi ostendimus corpus in hac potentiae uniformis hypothesis ex quiete descendens tantam quovis spatio percursu acquirere celeritatem, qua eodem tempore uniformiter posset duplum spatium percurrere.

Corollarium 8.

345. Sin vero n binarium excedat, praeferunt ille casus, quos diximus (316) in retum natura locum obtinere non posse, quamvis calculus aliter ostendat. Fit enim celeritas in A nulla, ibidemque potentia sollicitans evanescit, quamobrem corpus nunquam ex A exire poterit, non obstante calculo, qui tempus T per spatium quodvis AB, exhibet finitum.

S 3

Scho-

habebitur hinc
 $\sqrt{v} = e^{-\int \frac{dx}{s}} s$,
ione ipsius $\frac{dx}{s}$

spatium AP
Nam cum
ginur debeat T
ita in
Quamobrem
 $x = 0$.

Quicquid
 $= -\omega$ posito
Consequenter
 $\frac{n-1}{n} x^{\frac{n-1}{n}}$.

icuum est mo-
id quod etiam
deoque $p = 0$ et

Co-

Scholion.

346. Huius propositiois casus est ergo eius-
modi, vt data motus conditio sit ex celeritate et
tempore permixta, ex qua legem potentiarum
erui oporteat. Plura vero huiusmodi exempla af-
ferre superuacaneum foret, cum ex hoc vno omni-
um reliquorum soluendorum modus perspicatur.

PROPOSITIO 45.

Problema.

Tab. III. 347. *Datis celeritatibus, quas corpus ex qui-
butunque distantis ad centrum vitium C accedens in
ipso centro C acquirit, adquire legem vis centripetæ
huiusmodi descensus produentis, passio quod corpus fan-
guis descensus ex quiete incipiat.*

Solutio.

Repraesentet CM scalam altitudinum celerita-
tibus, quas corpus in puncto C acquirit, debitarum,
ita vt PM sit ipsa altitudo debita celeritati, quam
corpus ex P descensum inchoans in C adipiscitur.
Curna vero DN sit scala potentiarum graeſta, cu-
ius scilicet applicatae PN exhibeant vim centripe-
tam corpus in punctis P sollicitantem; linea vero CB
designet vim centripetam vi grauitatis aequalem.
His positis atque corpore ex P in C descendente erit
altitudo celeritati eius in C debita aequalis areae
CDNP applicatae ad BC (321). Quamobrem erit
 $PM = \frac{CDNP}{BC}$. Vocentur nunc CP, y; PM, v; et PN,
p;

p; postroque BC=1; erit $v = \frac{pdy}{dy}$, et differenti-
ando $dy = pdy$. Quare cum detur v in y erit $p = \frac{dy}{dy}$
Q. E. I.

Corollarium I.

348. Sine celeritates in C acquisitae, vt spa-
tia percursa erit $V \propto vt y$, et consequenter p vt y.
Vis centripeta igitur proportionalis est distantis a
centro C.

Corollarium 2.

349. Si celeritates in C acquisitae dignitati
exponentis n distantiarum a centro C proportionali-
tes ponantur, erit v vt y^{2n} , ergo p vt y^{2n-1} . Po-
tentia igitur seu vis centripeta distantiarum dignita-
ti 2n-1 est proportionalis.

Corollarium 3.

350. Quia celeritas in C acquisita, cum fue-
rit $y=0$, debet esse quoque =0, et praeterea ma-
iori distantiae y maior celeritas respondere debeat;
non poterit non numerum affirmatiuum significare.

Corollarium 4.

351. Potentia autem p erit constans, cum
sit $n=2$; quo numero si n fuerit minor, erit vis
centripeta reciproce vt dignitas quaedam distantia-
rum a centro C. Sin n fuerit $\frac{1}{2}$ erit p directe vt
huiusmodi dignitas quaedam. In illo casu ergo vis
centripeta in C erit infinite magna, et decrescet
crescentibus distantis; hoc vero casu erit in C=0,
crescetque crescentibus distantis.

Co-

p; I
andi
Q I
rit I
Vis
cent
tia I
exp
les I
tent
ti 2
rit I
iori
non
fit I
ccn
run
hui
cen
cre
cre
p;
rit I
iori
non
um celerita-
debitarum,
rati, quam
adipiscitur.
raeſta, cu-
m centripe-
naa vero CB
aequalem.
ndente erit
qualis areae
lobrem erit
, v; et PN,
p;
rit I
iori
non
um celerita-
debitarum,
rati, quam
adipiscitur.
raeſta, cu-
m centripe-
naa vero CB
aequalem.
ndente erit
qualis areae
lobrem erit
, v; et PN,
p;

Corollarium 5.

352. Cum sit $PM = \frac{CDNP}{CS}$, perficium est cur-
nam CM esse etiam scalam altitudinum celeritatis
debitarum, cum corpus ex C egrediatur in recta
CP, vi centrifuga in centrifugam mutata; atque
morum a quiete incipiat (321).

Scholion.

353. Quamquam autem hoc modo problema
reductum sit ad prop. 42 (326), transmigrata vi cen-
tripeta in centrifugam; tempus tamen ascensus per
CP in casu vis centrifugae non erit aequale tempori
descensus per PC in casu vis centrifugae. Neque
enim aequalitas celeritatum, quae in utroque casu
per aequalia spatia generantur, temporum aequali-
tatem inducit; sed ex ipso etiam intuitu contrarium
apparet. Nam quoties vis centripeta in C est $=0$,
etiam vis centrifuga in C evanescit; quamobrem
tempus ascensus per CP erit infinitum (313), cum
tamen descensus abfolvatur tempore finito. Nul-
lum igitur administratum ex ista similitudine celerita-
tum ad solutionem sequentis problematis superedita-
tur. In sequenti autem propositione dari ponuntur
tempora, quibus singuli descensus abfolvuntur, eaque
non solum est difficilissima soluti, sed ex scala tem-
porum nequidem scala potentiarum vilo modo po-
test confri. Quocirca non nisi casus particulares
in hac propositione complectemur, quorum solutio
vires nostras non superat.

PRO-

PROPOSITIO 46.

Problema.

354. Si fuerint tempora s quibus corpus ex Tab. VII.
quibusque distantis PC ad centrum virium C per-
genti, in ratione quacunque multiplicata distantiarum s
describit legem vis centripetae. Fig. 8.

Solutio.

Sicut ista tempora vt potestates distantiarum
exponentis n, sicque curva DN scala vis centripetae
quaesita; ita vt applicata πv exponat potentiam,
qua corpus in π existens ad C virgetur, repraesentante
CB vim grauitatis. His positis descendat
corpus ex puncto quocunque P et ponatur distantia
PC $=a$, erit ergo tempus descensus per PC vt a^n ,
quamobrem id ponamus $=C a^n$, denotante C quanti-
tatem constantem, in qua a non insit, quia a ob pun-
ctum P variabile re ipsa est quantitas variabilis. Perue-
nerit nunc corpus in locum quemcumque π et vocetur
C $\pi = x$, erit altitudo celeritati eius in hoc loco de-
bita $= \frac{PNT}{BC} = \frac{CPND}{BC}$ (321). Ponatur autem area
CPND $=A$, et area C π VD $=X$, atque BC $=r$; erit
ergo altitudo celeritatis in π debita $=A-X$, et
ipsa celeritas $=\sqrt{A-X}$. Notandum hic autem est,
X esse functionem quandam ipsius x et constantium
in qua non sit a, area enim C π VD non pendet a
puncto P, sed retinet eundem valorem vbicunque
accipiat punctum P, dimmodo distantia C π ma-
neat eadem. Qualls autem X est functio ipsius x;
talis etiam esse debet A functio ipsius a, abeunte
enim

PRO-

351
quibuscum
genti s in
describit l.

Sin

exponen
quaesita
qua corp
tate C
corpus e
PC $=a$,
quamobr
tatem co
ctum P va
nerit nunc
C $\pi = x$,
bita $= \frac{PNT}{BC}$
CPND $=$
ergo alt
ipsa cele
X esse fu
in qua n
puncto P
accipiatu
neat ead
talis etia

num est cur-
celeriariibus
tur in recta
rata, atque

Jo problema
urata vi cen-
ascensus per
tale tempori
tae. Neque
rroque casu
um aequali-
i contrarium
in C est $=0$,
quamobrem
313), cum
into. Nul-
line celerita-
is superedita-
ari ponuntur
untur, eaque
x scala tem-
o modo po-
particulares
orum solutio

PRO-

enim x in a , functio X transmutabitur in A . Iam tempus, quo hoc descensu spatium $C\pi$ percurritur erit $= \int \frac{dx}{\sqrt{A-X}}$, quod integrale ita debet esse sumtum ut factio $x=0$, ipsum evanescat. Ex hac igitur expressione habebitur integrum tempus descensus per PC si ponatur $x=a$, quo casu X quoque transmutatur in A . Quia autem hac resultans quantitas ita debet esse comparata, ut in ea a habeat n dimensiones; (oportet enim eam aequalem esse ipsi $C\pi^n$), in indiano integrali $\int \frac{dx}{\sqrt{A-X}}$ a et x simul habeant necesse est ubique n dimensiones. Quamobrem etiam formula differentialis $\frac{dx}{\sqrt{A-X}}$ n habebit dimensiones, dimensionemque vnam consistere existimanda sunt tam a et x quam dx . Perspicuum igitur est in $\sqrt{A-X}$ $1-n$ inesse debere dimensiones, atque in $A-X$, $2-2n$ dimensiones ipsarum a et x . Sed quia in X non inest a , debet X functio esse $2-2n$ dimensionum solius x , aliud ergo X esse non poterit nisi bx^{2-2n} , et propterea erit $A=bx^{2-2n}$. Constantis quidem quantitas ad bx^{2-2n} adici potest, cum ea, quia ad bx^{2-2n} pariter est addenda, ex $A-X$ iterum excipiat. Nam si ponatur $X=bx^{2-2n} + bx^{2-2n}$, erit $A=bx^{2-2n} + bx^{2-2n}$ et idcirco $A-X = bx^{2-2n}$, euanescere debet factio $x=0$, quamobrem, si est $2-2n$ numerus positivus, semper debet esse $bx^{2-2n} > 0$, at si $2-2n$ euadet numerus negativus quantitas bx^{2-2n} designabit quantitatem infinitam negativam. Quicquid igitur sit bx^{2-2n} debet esse $-bx^{2-2n}$, hoc enim si $2-2n$ seu $1-n$ est numerus af-

firmati
praebet
cum leg
ue haec
que po
 $C\pi D =$
 bx^{2-2n}
bit $p =$
ra debi
Q. E.

31:
C aut i
poribus
centrip
quidem
ad cent

31:
suam si
vis cen
35
plicata
fians, q
Si ergo
crescet
41-

ur in A . Iam
 $C\pi$ percurritur
er esse sumtum
hac igitur ex-
descensus per
tue transmuta-
is quantitas ita
cat n dimensio-
esse ipsi $C\pi^n$,
simul habeant
Quamobrem
abebit dimen-
struere existi-
mpicuum igit-
dimensiones,
spatium a et x .
 X functio esse
go X esse non
it $A=bx^{2-2n}$.
adici potest,
addenda, ex
nr $X=bx^{2-2n}$
idcirco $A-X$
enotat aream
quamobrem,
er debet esse
cris negativus
tem infinitam
 $-2n$ debet esse
n numerus af-

firmatus sponte evanescit, et si $1-n$ est negativum praebet infinitum requisitum. Sed cum sit proportum legem vis centripetae invenire, nihil referat si-ue haec quantitas constans sit $=0$ sine infinita. Namque posita vi centripeta in $\pi=1-\pi v$, erit area $C\pi D = \int p dx$. Quamobrem habebitur $bx^{2-2n} + bx^{2-2n} = \int p dx$, et sumtis differentialibus prodibit $p = (2-2n) bx^{1-2n}$. Consequenter vis centripeta debet esse in $1-2n$ plicata ratione distantiarum.
Q. E. I.

Corollarium F.

355. Quo igitur omnes descensus ad centrum C sint isochroni, seu absoluantur aequalibus temporibus, poni debet $\pi=0$, quo facto provenit vis centripeta distantis directe proportionalis. Iam quidem animadvertimus hoc casu omnes descensus ad centrum esse isochronos (283).

Corollarium 2.

356. Si ponatur $\pi=x$, ut tempora descensuum sint spatii percursi proportionalia; inveniuntur vis centripeta distantis reciproce proportionalis.

Corollarium 3.

357. Si $\pi = \frac{1}{2}$ seu tempora in ratione subduplicata distantiarum; vis centripeta habetur constans, quam proprietatem iam supra erimus (217). Si ergo $\pi > \frac{1}{2}$ vis centripeta crescente distantia decrescet, $\text{si } \pi < \frac{1}{2}$ crescet crescente distantia. Schol-

Scholion.

358. Hæ quidem proprietates omnes conficiuntur ex propositione 39, (308), vbi denuntiamus, si vis centripeta fuerit vt potestas exponentis n distantiarum, tempora descensuum fore in ratione $\frac{1-n}{2}$ *viscentra* distantiarum. Quæ propositio egregie cum hæc nostra conspirat, posito enim n loco $\frac{1-n}{2}$ prodibit $1-2n$ loco n . Neque tamen n. e. hæc propositione acta egisse putandum est, nam hic a priori modo analytico ex data temporum conditione legem vis centripetae erui, cum ibi inuentione, ad idem fuerim perductus. Neque præterea ante certum erat, præter has inuentas virium centripetarum leges alias non satisfacere. Ipsa vero solutio incredibilem in posterum præstet utilitatem. Nam quia mere est analytica et peculiaris a nemine adhuc adhibitam methodum complectitur, ad plurima alia problemata soluenda deducere potest, quæ aliis methodis frustra tentantur. Ita cum huiusmodi methodus adhuc incognitus esset, neque hi isochroni descensus, neque curua tautochrone a priori sunt inuenta, sed examinantes vel vim centripetam distantis proportionalem vel curuam cycloidem inopinato in istas proprietates incidere Geometrae.

PROPOSITIO 47.

Problema.

359. *Data scala potentiarum BND, quibus corpus per spatium AC descendens sollicitatur, inuenire*

18-

innum
C eam
in A.

teritui
abcd
ce
in δv
= AδC
ue h
AC p
vt effe
ram I
areas
quæ
nescat
Hanc
cunqu
currat
pari;
lato.
biles
quand
quam
bit pr
im it
P=ZY
nec n
si pos

omnes conficiuntur ex propositione 39, (308), vbi denuntiamus, si vis centripeta fuerit vt potestas exponentis n distantiarum, tempora descensuum fore in ratione $\frac{1-n}{2}$ *viscentra* distantiarum. Quæ propositio egregie cum hæc nostra conspirat, posito enim n loco $\frac{1-n}{2}$ prodibit $1-2n$ loco n . Neque tamen n. e. hæc propositione acta egisse putandum est, nam hic a priori modo analytico ex data temporum conditione legem vis centripetae erui, cum ibi inuentione, ad idem fuerim perductus. Neque præterea ante certum erat, præter has inuentas virium centripetarum leges alias non satisfacere. Ipsa vero solutio incredibilem in posterum præstet utilitatem. Nam quia mere est analytica et peculiaris a nemine adhuc adhibitam methodum complectitur, ad plurima alia problemata soluenda deducere potest, quæ aliis methodis frustra tentantur. Ita cum huiusmodi methodus adhuc incognitus esset, neque hi isochroni descensus, neque curua tautochrone a priori sunt inuenta, sed examinantes vel vim centripetam distantis proportionalem vel curuam cycloidem inopinato in istas proprietates incidere Geometrae.

ND, quibus
tur, inuenire

18-

innumerbiles alias vt δv , quibus corpus sollicitatum in eandem acquirat celeritatem, posito corpore semper in A motum ex quiete inchoante.

Solutio.

Cum pro scala potentiarum BND altitudo celeritati, quam corpus in C habeat, æqualis sit areae $\frac{abcd}{ce}$ exponere CE vim gravitatis (321) et pro scala δv ista altitudo $= \frac{A\delta C}{ce}$ (cit.); debet esse ALDC = AδC, quæ in proprietatem vitæ infinitæ curvæ habere possunt. In quocunque quidem spatio AC puncto P hæc proprietatem locum habere nequit vt esset AENP = AδVP, nisi curua δv incidat in alteram BND. Erit ergo discrimen quoddam inter hæc areas quod vocemus Z ita vt sit AδVP = ABNP - Z, quæ differentia Z ita debet esse comparata vt evanescat puncto P tam in A incidente quam in C. Hanc ob rem constructa saper axe AC curua quæcunque AMC, quæ in punctis A et C cum axe occurrat, poterit eius applicata PM loco huius Z variari. Quo autem ex eadem curua AMC innumerbiles curvæ δv deduci queant, expedit functionem quandam ipsius applicatæ PM loco D adhibere quam ipsam. Hæc vero functio hanc habere debet proprietatem, vt fiat = 0, si evanescat PM. His im ita institutis ponatur AC = a, AP = x, PN = y, P = Y, et PM = z, quarum quantitatuum a, x, y et z nec non Z functio ipsius x tanquam datæ considerari possunt, incognita vero quantitas erit Y, quæ ex hac

T 3

hac

hac aequatione $\sqrt{Ydx} = \sqrt{ydx} - Z$ definitur. Summis enim differentialibus prodit $Y = y - \frac{dx}{dz}$ ex qua aequatione curva $\delta y \delta$ contrui poterit. Q. E. I.

Corollarium I.

360. Sit $Z = nx^2$, erit $dZ = 2nxdx$ et $Y = y - \frac{dx}{2x}$. At $\frac{dx}{2x}$ denotat subnormalem in curva AMC ducta normali MR in puncto M. Si itaque accipiantur Nv, quae linea est $= y - Y$, aequalis cuiusque multiplo subnormalis PR, curva $\delta y \delta$ quaesito satis faciet.

Corollarium 2.

361. Possimus etiam ponere $dZ = pxdx$ denotante p functionem quamcumque ipsius x. Hic enim non opus habemus ad hoc respicere quod Z evanescere debeat, posito $x = 0$. Nam quaecumque functio loco p accipiat, integrale ipsius $pxdx$ semper ita potest accipi ut fiat $= 0$ posito $x = 0$. Hanc ob rem habebimus $Y = y - \frac{pxdx}{dx} = y - p$. PR. seu $Nv = p$. PR. quae constructio latissime patet.

Scholion.

362. Notandum hic est non necesse esse, ut loco curvarum BND et AMC curvae regulares, quae aequationibus certis contineantur, adhibeantur. Sed ad construendas curvas $\delta y \delta$ sufficit curvas etiam vel maxime irregulares nulla aequatione contentas accipere. Pariter enim constructio determinandis subnormalibus succedit.

PRO-

indicetur. Summis enim ex qua aequatione $\frac{dx}{dz}$ Q. E. I.

363. Data scala potentiarum BND, quibus corpus spatium AC percurrens sollicitatur, inueniuntur inueniuntur alias ut $\delta y \delta$, quibus efficitur esse corpus in eodem tempore spatium AC absoluit.

DE MOTU RECTILINEO. 353

PROPOSITIO 48.

Problema.

363. Data scala potentiarum BND, quibus corpus spatium AC percurrens sollicitatur, inueniuntur inueniuntur alias ut $\delta y \delta$, quibus efficitur esse corpus in eodem tempore spatium AC absoluit.

Solutio.

Sumto quocumque spatio AP, sit tempus, quo hoc absoluitur virgente scala potentiarum BND, t et tempus, quo idem spatium agente scala $\delta y \delta$ absoluitur, sit T , ponaturque $T = t + Z$, quae quantitas Z evanescat, puncto P tam in A quam in C translato. Hanc ob rem ut ante facio Z functionem applicatae PM curvae AMC in A et C cum axe AC occurrentis, talem, ut evanescat factio $PM = x = 0$. Dicantur nunc AP, x, PN, y et Pv, Y, et erit $t = \int \frac{dx}{\sqrt{gax}}$; atque $T = \int \frac{dx}{\sqrt{gax}}$, quocirca hanc habebimus aequationem $\int \frac{dx}{\sqrt{gax}} = \int \frac{dx}{\sqrt{gax}} + Z$, ex qua Y determinari poterit. Nam differentiantio habebitur $\frac{dx}{\sqrt{gax}} = \frac{dx}{\sqrt{gax}} + dZ$, ex qua prodit $\sqrt{Ydx} = \frac{dx\sqrt{gax}}{\sqrt{gax} + dx} = \frac{dx\sqrt{gax}}{dx + dx\sqrt{gax}}$. Quia vero ista quantitas ob datas x, y et Z contrui potest, ponatur ea = P, eritque $Ydx = dP$ consequenter inuenitur $Y = \frac{dP}{dx}$. Q. E. I.

Co-

Corollarium 1.

364. Sit $dZ = p dx$ vt ante denotante p functionem quamcumque ipsius z , erit $\frac{z dx}{p} =$ subnormali PR, quam ponamus $= r$. Quo facto habebitur $P = \frac{dx}{r}$ atque $Y = \frac{dx}{2r}$.
 $u + r^2 dy^2$

Corollarium 2.

365. Sit curua data BND linea recta parallela axi AC, ita vt potentia sit uniformis, semper enim potentia uniformis datur, quae efficiat vt corpus dato tempore spatium AC absoluat. Ponatur AB = PN = h ; erit $h dx = b x$. Unde habebitur $P = \frac{bx}{(1+r^2)dx}$ haecque differentiata obtinetur $Y = \frac{dx}{2r}$.

Scholion.

Duas has posteriores propositiones inter se fere similes ideo innexi, quia peculiarem etiam solvendi modum requirunt, cuius utilitas in sequentibus reddetur conspicua. Ceterum vero ipsae propositiones non sunt inelegantes et huic capiti, in quo omnes casus motum rectilineum a potentis productum respicientes exponere constituimus, necessarii erant inferendae. Neque vero eas ad casus speciales accommodare idoneum visum est, ob nimis prolixum calculum, ad quem fuisse perveniendum. His igitur relictis pergitur ad motus rectilineos in medio resistente.

CA-

CAP

1

enotante p functionem quamcumque ipsius z , erit $\frac{z dx}{p} =$ subnormali facto habebitur

MOT

Linea recta parallela axi AC, ita vt potentia sit uniformis, semper enim potentia uniformis datur, quae efficiat vt corpus dato tempore spatium AB absoluat. Ponatur AB = PN = h ; erit $h dx = b x$. Unde habebitur $P = \frac{bx}{(1+r^2)dx}$ haecque differentiata obtinetur $Y = \frac{dx}{2r}$.

si plura puncta aequalia diversis fuerant celeritatibus, quomodo se habeant motus diminutiones inter se. Arque dato celeritatis decremento vnius puncti, reliquorum quoque celeritatis decrementa inneniuntur.

CA-

CAPUT QUARTUM

DE

MOTU RECTILINEO PUNCTI LIBERI IN MEDIO RESISTENTE.

DEFINITIO 18.

367.

Lex resistencie est potestas seu functio celeritatis corporis, cui ipsa resistencia est proportionalis. Sic si resistencia est celeritatis quadrato proportionalis, lex resistencie est celeritatis quadratum.

Corollarium 1.

368. Cognoscitur igitur ex lege resistencie, si plura puncta aequalia diversis fuerant celeritatibus, quomodo se habeant motus diminutiones inter se. Arque dato celeritatis decremento vnius puncti, reliquorum quoque celeritatis decrementa inneniuntur.

Corollarium 2.

369. Si ergo pro vno celeritatis gradu datur ratio resistencie ad vim gravitatis, pro omnibus aliis quoque gradibus ratio inter resistenciam et vim gravitatis ex lege resistencie innoscet. Atque ex hoc effectus resistencie in corpus motum inneniuntur.

V

Scho-