

ss 100 ss

## Sectio III.

### De motu corporum in tubis libere mobilibus.

#### §. LXXXIII.

**P**ervenimus nunc ad problematis, quod tractare suscepimus, casum præcipuum eumque difficultimum, quem nemo adhuc, quantum scio, est aggressus, nisi quando tubus in circulum incurvatus ejusque centrum gravitatis in ipso circuli centro positum assumitur. Perspicuum autem statim est, hoc casu motum tubi fore mixtum ex progressivo & gyratorio, & gyrorum quidem, quoniam tubus libere mobilis statuitur, circa ejusmodi axem peragi debere, qui nullas vires sustineat. Quamcibet præcepta in superiori sectione tradita hue quoque transferri poterunt, dummodo ii casus investigentur, quibus axis, quem ante posuimus fixum, nullas sollicitationes patitur; tum enim axis, etiamsi a nulla externa retineatur, nihilominus situm suum conservare poterit. Supra autem (41) vires definivimus, quibus singula axis puncta a motu gyratorio urgentur, quæ ergo si vel nullæ fuerint, vel se mutuo destruant, corpus circa eundem axem libere gyrari poterit. Quos casus quo facilius investigemus, primo totum tubi corpus, quasi in eodem plano ad axem gyrationis normali positum esset, considerabimus, ita ut universa materia, quæ gyratur in eodem piano ad axem normali

48 101 58

normali existere censeatur. Deinde vero corpora secundum axis longitudinem extensa perpendemus, indagaturi cujusmodi situm axis habere debeat, ut inter gyrandum nullas vires sentiat. Postquam autem explicuerimus, cujusmodi motus in corpora libere mobilia cadere, in hisque persevereare possint, in effectus vitium sollicitantium inquiremus, ut motus immutatio inde oriunda definiri possit.

§ LXXIV. Repræsentet ergo planum ABCD corpus tab. III.  
tobi, quod circa axem per hoc planum in O normaliter trans-euntrem gyretur. Sit in data ab axe distantia OF =  $f$ , cele-ricas puncti F, qua circa O secundum plagam Ff gyratur debita altitudini =  $u$ ; atque ponatur massa totius corporis = M, ejusque centrum gravitatis in G, quod ergo circa O gyrabitur secundum Gg celeritate altitudini =  $\frac{OG^2 \cdot u}{ff}$  debira. Hoc igitur motu gyrorio, uti supra (41) docui-mus, axis secundum directionem OG trahetur vi =  $\frac{2M \cdot OG \cdot u}{ff}$ ; eandem scilicet vim sustinebit, ac si totum corpus M in punto G esset collectum, & celeritate altitudini  $\frac{OG^2 \cdot u}{ff}$  debita gyretur: hoc enim modo vis centrifuga foret =  $2M \cdot \frac{OG^2 \cdot u}{ff}$ :  $OG = \frac{2M \cdot OG \cdot u}{ff}$ . Tanta ergo vi opus erit ad axem O retinendum, ne isti vi cedat; quare si corpus libere fuerit mobile, id circa ejusmodi axem gyrari non poterit,

quia

## SS 102 SS

quia nulla vis axem continens adest. Cum autem hæc vis non evanescat, nisi distantia O G in nihilum abeat, corpus ABCD circa alium axem ad hoc planum normalem gyrari non poterit, nisi qui per ipsum centrum gravitatis G transseatur. Quare si corpus hoc ABCD naestum fuerit motum circa axem per ejus centrum gravitatis G transeuntem & ad pianum ABCD normalem, tum istum motum conservabit, axisque, etiamsi a nulla vi retineatur, tamen quasi fixus esset, immotus manebit, nisi motus a viribus externis perturbetur. Si ergo tota tubi massa in superficie plana ABCD fuerit distributa, ea vel nullum habebit motum gyroriorum, vel gyrabitur circa axem per ejus centrum gravitatis G transeuntem.

§. LXXV. Si corpus non in superficie plana ad axem normali comprehendi queat, sed secundum axis longitudinem sit extensum, tum concipiatur id in inumeras tenuissimas lamellas ad axem normales dissestum, & quæ modo diximus ad quamlibet lamellam referri poterunt. Hinc ergo paret si axis per singularum lamellarum centra gravitatis transseatur, tum singula quoque ejus puncta a motu gyrorio nullam vim sustinere, ideoque corpus circum hunc axem libere gyrari posse. Globus ergo ex materia uniformi confectus circa quemvis axem per ejus centrum gravitatis transeuntem libere gyrari poterit: singulæ enim rectæ per ejus centrum ductæ ita sunt comparatae, ut simul per omnium sectionum ad se normalium centra gravitatis transeant; hoc

que

que ita  
stinent.  
per sim-  
cunctæ  
circa ej  
evolver  
concipi  
males e  
tur. I  
nuam  
curvan  
vitatis  
applica  
vitatis  
factæ,  
stioner  
cum a  
etiam

§.  
AP =  
malite  
dole  
termi  
tur e  
axis F

43 103 58

que itaque casu singula axis puncta nullam omnino vim sustinent. Præterea vero fieri potest, ut, etiamsi axis non per singularum sectionum centra gravitatis transeat, tamen cunctæ vires se mutuo destruant, sive motus gyratorius circa ejusmodi axem æque subsistere possit. Ad hos casus evolvendos sit AB axis corpus quocunque trajiciens, & concipiatur corpus in infinitas lamellas ad istum axem normales dissestum, quarum singularum centrum gravitatis notentur. Hæc igitur centra gravitatis lineam quandam continuam constituent, vel in eodem plano sitam, vel duplice curvatura praeditam. Sit primo hæc linea centrorum gravitatis EGF in eodem plano sita, ita ut ducta quacunque applicata QP ad AB normali, punctum Q sit centrum gravitatis sectionis corporis ad axem in punto P normaliter factæ, atque punctum axis P sollicitabitor secundum directionem PQ, vi quadam, quam in §. præc. definivimus, que cum a celeritate motus gyratorii, tum a massa sectionis, tum etiam præcipue a quantitate intervalli PQ pendebit.

§. LXXXVI. Sit A extrellum axis punctum, & vocetur  $AP = x$ ,  $PQ = y$ , sitque massa sectionis in P ad axem normaliter factæ  $= f$ , erit X functio quadam ipsius  $x$  ex inde corpore cognoscenda. Motus porro gyratorius ita determinetur, ut particula ab axe intervallo  $= f$  distans moveatur celeritate debita altitudini  $\pi$ , quo posito erit vis, qua

axis punctum P in directione PQ sollicitatur  $= \frac{2X\pi}{f}$ , pro qua

45 104 46

qua cum  $\frac{2}{ff}$  sit quantitas constans, considerasse sufficiet expressionem  $Xy$ , quæ si sectioni seu lamellæ crassities infinite parva  $= dx$  tribuatur, abit in  $Xydx$ , ita ut axis particula  $Pp = dx$  in directione PQ sollicitetur vi, quæ est ut  $Xydx$ . Quo igitur hæ vires, quibus singula axis elementa urgentur, se mutuo destruant, necesse est ut primo summa omnium istarum virium nempe  $\int Xydx$  evanescat. Hinc intelligitur axis AB transire debere per omnium lamellarum, hoc est totius corporis, commune centrum gravitatis. Nisi enim hoc esset, distantia communis centri gravitatis a linea AB foret  $= \frac{\int Xydx}{\int Xdx}$ , quare cum sit  $\int Xydx = 0$ , manifestum est axem AB, circa quem corpus libere gyrari queat, per corporis centrum gravitatis, quod sit in G, transire debere. Hoc autem solum nondum sufficit, sed præterea requiritur, ut omnium harum virium momenta se invicem destruant. Est autem vis  $Xydx$  momentum respectu puncti fixi A  $= Xxydx$ , unde quoque necesse est ut  $\int Xxydx = 0$ , seu cum sit  $\int Xyxdx = x \int Xydx - \int dx \int Xydx$  &  $\int Xydx = 0$ ; oportet ut  $\int dx \int Xydx$  per totam axis longitudinem evanescat. Axis igitur AB ad liberam gyrationem idoneum situm non habebit, nisi fuerit &  $\int Xydx = 0$  &  $\int dx \int Xydx = 0$ .

§. LXXVII. Sin autem linea centrorum gravitatis non sit in eodem plano sita, consideretur ejus projectio orthogonalis in plano pro lubitu assumto & per axem AB trans-

eunte.

eunte.  
section  
perpet  
 $= y$  &  
buntur  
tus  $x$ ,  
per P  
P in C  
& axi  
Resolv  
PR e  
ut X  
effetti  
quam  
poris  
vero  
deber  
Nisi i  
vitatis  
ejusm  
ergo  
non i  
prædi  
motu  
Eu

45 105 55

eunte. Sit EGF ista projectio, & M centrum gravitatis sectionis ad axem normalis per P factæ, ita ut recta MQ sit perpendicularis in planum AGE. Ponatur AP =  $x$ , PQ =  $y$  & QM =  $z$ , ac, si linea centrorum fuerit cognita, dabuntur duæ æquationes, quibus relatio inter tres coordinatus  $x$ ,  $y$  &  $z$  continebitur. Sit porro massa sectionis istius per P factæ =  $X$ , & juncta PM erit vis qua axis punctum P in directione PM trahetur =  $\frac{2Xu}{f}$ . PM seu ut X. PM, & axis elementum  $Pp = dx$  sollicitabitur vi ut  $Xdx$ . PM. Resolvatur hæc vis secundum directiones constantes PQ & PR existente PR normali in planum APQ, erit vis PQ ut  $Xydx$  & vis PR ut  $Xzdx$ . Cum jam harum virium effectus debeat esse nullus, primo oportebit esse tam  $\int Xydx$  quam  $\int Xzdx = 0$ , quod evenit si axis AB per totius corporis commune centrum gravitatis G transeat. Præterea vero quoque harum virium momenta se mutuo destruere debent, ut axis etiam non inclinetur, hincque fiet:

$$\int Xy \cdot x dx = 0 \quad \& \quad \int Xz \cdot x dx = 0.$$

Nisi ergo præter transitum axis per corporis centrum gravitatis G hæc duæ æquationes locum inveniant, corpus circa ejusmodi axem libere gyrari non poterit. In sequentibus ergo perpetuo assumemus axem, circa quem tubus gyretur, non solum per ejus centrum gravitatis transire, sed etiam predictas proprietates locum habere, ita ut axis, circa quem motus gyrorius absolvitur, nullam vim sentiat.

95 106 96

§. LXXVIII. Si igitur corpus circa hujusmodi axem a quacunque causa semel acceperit motum gyratorium, eundem hunc motum perpetuo uniformiter conservabit, nisi a viribus externis perturbetur. Supra enim ostendimus corpus circa quemcunque axem motu uniformi gyrari posse, dummodo iste axis firmiter retineatur, ne a viribus sollicitantibus mutetur; praesenti autem casu axis a motu gyratorio nullam vim suffert, ideoque circa eum corpus libere gyrari poterit; quia axis hic etiam si a nulla vi retineatur, sponte quiescit. Neque vera solum corpus circa hujusmodi axem quiescentem uniformiter gyrbatur, sed etiam idem eveniet, si interea axis cum toto corpore uniformiter in directum moveatur. Ex primis enim principiis motus constat, in systemate quorumcunque corporum eundem motum subsistere posse, sive totum sistema quiescat, sive uniformiter in directum progrediatur. Si ergo corpori praeter motum progressivum impressus fuerit motus gyratorius circa hujusmodi axem, qui per ejus centrum gravitatis transeat, & ante memoratis proprietatibus gaudeat, tum istud corpus vi propria inertiae utrumque motum constanter tenebit: hoc est, uniformiter in directum movebitur, simulque interea motu uniformi circa eundem axem gyrari perget. Hoc igitur casu in corpore duplex inerit motus, quorum uterque secundum præcepta ante tradita seorsim cognoscetur & definietur: motus scilicet progressivus ex motu axis, seu ex motu centri gravitatis, quod motus gyroriorum non est parti-

ceps,

ceps,  
etion-  
ersi  
escer-  
datu-  
habe-  
tolle-  
tus {  
quen-  
jusq-  
calci-  
virib-  
stige-  
vum-  
mod-  
grav-  
G E  
idon-  
pun-  
titui-  
Mat-  
pro-  
ut-  
xqr-  
tud-

MS 107 ff.

ceps, cognoscetur, ex ejusque tam celeritate quam direzione estimabitur. Motus gyratorius autem ad axem, qui et si motu sibi parallelo progreditur, tamen tanquam quiesceret, considerari potest, referri, & ex celeritate, quam datum corporis punctum ab axe dato intervallo remotum habet, definiri debebit. Mente igitur motum rotatorium tollere licebit, ut axis tanquam quiescens spectetur, & motus gyratorius hinc resultans insuper cum motu progressivo, quem cogitatione sustuleramus, iterum conjungatur.

§. LXXIX. Exposito igitur modo hunc duplarem cōjusque corporis libere mobilis motum contemplandi & ad calculum revocandi, videamus quomodo uterque motus a viribus sollicitantibus immutetur. Ac primo quidem investigemus qualis vis requiratur ad solum motum progressivum perturbandum. Habeat ergo corpus A B C D hujusmodi duplē motum, quorum altero progressivo centrum gravitatis G uniformiter moveatur secundum directionem G E celeritate debita altitudini  $v$ ; simul vero circa axem idoneum per centrum gravitatis G ductum gyretur, sitque puncti ab hoc axe intervallo  $= f$  distantis celeritas debita altitudini  $= u$ , quæ ad hunc axem, quasi quiesceret referatur. Massa autem totius corporis sit  $= M$ . Jam ut solus motus progressivus acceleretur, gyratorio non mutato, necesse est ut singulæ corporis particulæ secundum directionem G E aequalibus viribus acceleratricibus urgeantur. Scilicet si altitudo  $v$ , dum centrum gravitatis G per spatiolum  $d x$  progre-

23 103 SE

ditur, incrementum capiat  $= dv$ ; particula corporis  $M$  quæ sit  $= dM$  in directione  $M$  in ipsi GE parallela urgeri debet ut  $= \frac{dM \cdot dv}{dx}$ . Quod si jam omnes illæ vires in unam colligantur, quia omnium eadem est directio, erit vis æquivalens  $= \frac{Mdv}{dx}$ , ejusque directio per centrum gravitatis G transibit eritque GE. Quare vicissim si corpus ABCD sollicitetur secundum ipsius directionem motus progressivi GE, hæcque directio vis per centrum gravitatis G transeat, solus motus corporis progressivus afficietur, motusque gyrorius nullam mutationem patietur. Motus autem progressivi acceleratio ita se habebit, ut si vis sollicitans GE fuerit  $= P$ , fiat  $dv = \frac{Pdx}{M}$ ; quod si ergo hæc vis  $P$  in plagam oppositam tendat, seu in sui negativam abeat, tum erit  $dv = -\frac{Pdx}{M}$ .

**S. LXXX.** Sin autem directio motus progressivi sola infleSSI debeat, ita ut neque celeritas centri gravitatis neque motus gyrorius immutetur, singulæ corporis particulas æqualibus viribus secundum directionem GH ad motus directionem GE normalem sollicitari oportet: si enim omnes æqualibus viribus acceleratricibus secundum eandem directionem pellantur, tum earum motus relativus inter se non perturbabitur, ideoque motus gyrorius immutatus manebit. Ponamus ergo motum progressivum ita infleSSI debere, ut

viæ

via  
fit =  
geri  
quib  
per  
incid  
vicis  
grav  
mali  
cele  
recti  
GH  
rect  
gnau  
GE  
sivi  
Etio  
mul  
peri  
cen  
adet  
tior  
per

38 109 58

vix curvilineæ GF, quam prosequatur, radius osculi GH sit  $= r$ , atque quælibet particula dM in directione GH ur-

geri debet vi  $= \frac{2v dM}{r}$ . Hinc ergo omnium virium,

quibus singulæ corporis particulæ pelluntur, media directione per centrum gravitatis G transibit, & in ipsam rectam GH

incident, totaque vis omnibus æquivalens erit  $= \frac{2Mv}{r}$ . Quare

vicissim si corpus ABCD in directione GH per centrum gravitatis G transeunte & ad motus directionem GE normali sollicitetur vi  $= Q$ , tum neque motus gyratorius neque celeritas progressiva afficietur, sed sola motus progressivi directione GE ita in circulum GF incurvabitur, ut ejus radius

GH sit  $= \frac{2Mv}{Q}$ . Hinc ergo omnium virium, quarum direc-

tiones per centrum gravitatis G transeunt, effectus assignari poterunt: cum enim quæque secundum directiones GE & GH resolvi queat, a priori celeritas motus progres-

sivi vel augabitur vel diminuetur, a posteriore autem direc-

tio ejus inflebitur, neutra autem in motu gyratorio ullam

mutationem produceat. Mutationem autem motus progressivi perinde erit comparata, ac si tota corporis massa in ejus centro gravitatis esset collecta, nullusque motus gyratorius

adesset. Hinc ergo patet motum gyroriorum nullam muta-

tionem perpetui posse nisi a viribus, quarum directiones non

per centrum gravitatis transeant.

35 110 58

*Tab. IV.* § LXXXI. Investigemus nunc, a cujusmodi viribus

*Fig. 23.* corpus sollicitari debeat, ut ejus motus progressivus non  
efficiatur, sed solus motus gyratorius vel acceleretur, vel  
rareetur. Sit igitur  $G$  corporis cuiuspiam centrum gravi-  
tatis, corpusque præter motum progressivum gyretur circa  
axem per centrum gravitatis  $G$  transeuntem & ad planum  
tabulæ normalem, quem si toti corpori motum æqualem &  
contrarium progressivum impressum concipiamus, tamquam  
quiescentem spectare poterimus. Sit puncti  $F$ , quod ab axe  
intervallo  $FG = f$  distat, celeritas secundum directionem  
 $Ff$  ad  $GF$  normalem debita altitudini  $u$ , quæ, dum pun-  
ctum  $F$  motu angulari per arcum  $Ff = ds$  progreditur,  
augmentum capiat  $= du$ . Jam consideretur particula cor-  
poris quacunque in  $M$ , cuius massula sit  $= dM$ , & distantia  
 $GM = z$ ; hujusque particulæ celeritas secundum directionem  
 $MN$  ad  $GM$  normalem debita erit altitudini  $= \frac{z u}{f}$ . Dum  
autem punctum  $F$  elementum  $Ff = ds$  percurrit, particula  
 $M$  motu suo absolvet spatiolum  $\frac{z ds}{f}$ . Hinc ad istam motus  
rotatori accelerationem requiritur, ut particula  $M$  sollicite-  
tur secundum directionem  $MN$  ad  $GM$  normali vi  $= dM \cdot$   
 $\frac{z du}{f^2}$ ;  $\frac{z du}{f^2} = \frac{z du dM}{f^2 ds} = z dM \cdot \frac{du}{f ds}$ ; quæ ergo vis erit ut  
 $z dM$  quia  $\frac{du}{f ds}$  pro omnibus particulis est idem. Momen-  
tum ergo vis ad hanc accelerationem producendam est  $=$   
 $d u$ .

48 111 58

$\frac{ds}{f ds} = \frac{2}{M}$ . Si igitur singulæ particulæ corporis per quadrata distantiarum suarum ab axe G multiplicentur & summa omnium productorum ponatur  $= Mkk$ , ita ut  $Mkk$  sit momentum inertiae respectu hujus axis gyrationis, erit  $Mkk = f \frac{ds}{M}$ , ideoque summa omnium momentorum ad motum rotatorium accelerandum requisitorum erit  $= \frac{Mkk ds}{f ds}$ . Seu si angulus tempusculo infinite parvo  $ds$  motu angulari confectus ponatur  $= d\omega$  ob  $V_u = \frac{fd\omega}{dt}$  &  $ds = fd\omega$ , erit id momentum totale  $= \frac{2Mkk dd\omega}{dt^2}$ , quæ expressio convenit cum ea, quam supra pro motu circa axem fixum invenimus.

§. LXXXII. Sola autem momentorum consideratio non sufficit ad indolem virium inventarum, quæ ad motum gyroriorum accelerandorum requiruntur, exprimendam: possunt enim diversissimarum virium aequalia esse momenta respectu cujuspiam axis. Et quanquam in motu gyrorio non nisi virium sollicitantium momenta considerari solent, tamen hoc loco eas tantum vires perpendimus, quæ corpori nullum motum progressivum inducant, vel eum, quem jam forte habet, non mutent. Hinc inter infinitas illas vires, quarum omnium idem est momentum  $\frac{2Mkk dd\omega}{dt^2}$ , ea tantum ad praesens negotium est accommodata, quæ nullum motum progressi-

83 112 88

gressivum generat. Ad hanc affectionem cognoscendam, vires singulis corporis particulis applicatas ad directiones constantes reduci conveniet. In hunc finem assumatur recta GF, in eamque ex punto M demittatur perpendicularis MP, siveque  $GP = x$  &  $PM = y$ , ita ut sit  $GM = z = \sqrt{(xx+yy)}$ .

Jam vis  $MN = \frac{du}{f ds}$ .  $z dM$  resolvatur secundum directiones  $M_p$  &  $M_q$ , quarum illa ipsi GP est parallela, haec vero cum PM congruit. Cum igitur sit ang.  $N M q = M G P$  &  $N M_p = G M P$ , atque  $\sin PGM = \frac{y}{z}$  &  $\cos PGM = \frac{x}{z}$

erit vis in directione  $M_p = \frac{du}{f ds} \cdot y dM$ , & vis in directione

$M_q = \frac{du}{f ds} \cdot x dM$ . Quocirca omnium virium quarum direc-

tiones sunt rectæ GF parallelae, summa erit  $= \frac{du}{f ds} \int y dM$ ;

at vero cum G sit centrum gravitatis erit  $\int y dM = 0$ , unde summa istarum virium erit  $= 0$ . Simili modo summa omnium virium, quarum directiones sunt ad rectam GF normales,

erit  $= \frac{du}{f ds} \int x dM$ ; verum ob rationem modo allegatam est quoque  $\int x dM = 0$ , unde & haec virium summa evanescet.

Consequenter ad accelerationem motus rotatorium ita sufficiendum, ut motus progressivus non mutetur, ejusmodi viribus est opus, quæ ad contingentes directiones reductæ se mutuo destru-

ant, quarum tamen hoc non obstante momentum sit  $= \frac{2Mk\dot{\alpha}\omega}{ds^2}$ .

§. LXXXIII.

applic  
gressiv  
mentu  
in dil  
hunc  
ut F 1  
Etionil  
remot  
est afi  
F.H.  
utraq  
tum &  
 $\frac{2Mk\dot{\alpha}\omega}{ds}$   
cujus  
progr  
Gyre  
gravit  
follie  
norm  
ducat  
G n x  
atque  
cietui

Eu

## 48 113 58

§. LXXXIII. Fieri ergo nequit, ut unica vis corpori applicata ejus motum gyratorum solum afficiat motu progressivo intacto, unica enim vis simul evanescere atque momentum reale habere non potest, nisi forte vis infinite parva in distantia infinita per vetrem agens huc censeatur. Ad hunc igitur effectum producendum duæ ad minimum vires, ut FH & PM requiruntur, quæ sint æquales & in directionibus parallelis contrariæ, diversisque intervallis ab axe remotæ: summa enim harum duarum virium, quia altera est affirmativa, altera negativa, fit  $= 0$ , momentum tamen FH. GF - PM. GP valorem obtinet realem. Scilicet si utraque vis FH & PM ponatur  $= P$ , erit earum momentum ad motum gyratorum retardandum  $= P. FP$ ; unde fit  $\frac{2Mkkdd\omega}{dt^2} = P. FP$  &  $\frac{2dd\omega}{dt^2} = \frac{dn}{f ds} = \frac{P. FP}{Mkk}$ . Hinc igitur cuiusvis potentiaz corpori applicatae effectus tam in motu progressivo quam gyratorio perturbando definiri poterit. Gyretur scilicet corpus libere circa axem per ejus centrum gravitatis G transeuntem & ad planum tabulæ normalem, sollicireturque a vi MN  $= P$ , cuius directio in plano axem normaliter secante sit sita, in quam ex axe perpendicularis ducatur GM  $= g$ . Concipiatur corpori in G applicata vis Gn  $= P$  in directione contraria & ipsi MN parallela Gn, atque ab his duabus viribus solus motus gyratorius ita afficerur, ut sit Pg  $= \pm \frac{2Mkkdd\omega}{dt^2}$ , prout ea ad motum gy-

Tab. IV.  
Fig. 24.

## 93 114 58

ratorium vel accelerandum vel retardandum tendit. Accedit nunc tertia vis  $Gv = P$ , ipsi  $Gn$  contraria, haecque quia per axem transit, solum motum progressivum afficit, gyrorium vero immutatum relinquit. Cognoscitur ergo effectus trium virium  $MN$ ,  $Gn$  &  $Gv$  simul agentium, quarum cum binæ  $Gn$  &  $Gv$  se invicem tollant, effectus unius vis  $MN$  idem erit, in eoque consistet, ut primum motus progressivus perinde perturbetur, ac si eadem vis in directione sibi parallela  $Gv$  per axem transiente esset applicata: motus gyrorius autem ab istius vis momento  $Pg$  vel accelerabitur vel retardabitur.

§. XXXIV. Ex his igitur omnium ciusmodi virium effectus assignari poterunt, quarum directiones sint in piano quoipam ad axem gyrationis normali positæ, seu quæ sint ita comparatae, ut, si in centro gravitatis in directionibus sibi parallelis concipientur applicatae, hæ ad axem gyrationis futuræ sint normales. Quodsi autem directio vis cujusdam  $MN$  postquam in centrum gravitatis fuerit translata, sit ad axem obliqua, cum ipse quoque axis gyrationis inclinabitur corpusque tam complicatum ranciscetur motum, cuiusmodi a nemine adhuc fuit definitus. Quamobrem hinc istiusmodi vires ad axem gyrationis obliquas prorsus excludimus, nisi earum directio per ipsum axem transeat, quia hoc casu solus motus progressivus afficitur, ejusque mutatio inde oriunda ante est definita. His igitur viribus exclusis, quotcunque vires corpus sollicitent sequentem babebimus regulam,

Jam,  
tatio  
nibu  
lisqu  
dijuc  
præs  
esset  
ligat  
mot  
mar  
mor  
ex  
ratia  
præ  
nici  
stan  
laq

hae  
erg  
hoi  
sup  
axe  
me  
me

43 115 53

Iam, cujus ope tam motus progressivi, quam gyratorii mutatio cognoscetur. Primum scilicet omnes vires in directionibus sibi parallelis in centrum gravitatis transferantur, ex iisque perturbatio motus progressivi methodo ante exposita dijudicetur: eundem nempe haec vires translatæ effectum præstabunt, ac si tota corporis massa in centro gravitatis esset collecta. Deinde singularum virium sollicitantium colligantur momenta respectu axis gyrationis, eaque prouti motui gyrorio vel convenienter vel renituntur in unam summantur, aggregentur, ut habeatur totum virium sollicitantium momentum motum gyroriorum vel accelerans vel retardans, ex hocque momento per regulam ante datam ipsa acceleratione vel retardatione motus gyrorii determinabitur. En ergo præcepta, quæ ad motum corporum libere mobilium definiendum, sequi oportet, siquidem corpus circa axem constantem, cujus proprietates ante descripsimus, gyretur, nullaque vires adsint, quæ hunc axem inclinare conentur.

§. LXXXV. His igitur traditis principiis ad opus, cui *Tab. IV.*  
*Fig. 25.*  
 hac sectio est destinata, pertractandum progrediamur. Sit ergo primo propositus tubus rectus EF, qui super piano horizontali, quod tabula repræsentet, libere sit mobilis, ut super eo tum motu progressivo tum etiam rotatorio circa axem verticalem per ejus centrum gravitatis G transcurrentem moveri possit. Ponatur hujus tubi massa = M, ejusque momentum inertiae ad axem gyrationis relatum = M k k. In

## 45 116 56

hoc autem tubo inclusum sit corpus, cuius massa  $= A$ , atque tam ad motum tubi, quam corporis in eo inclusi definitum referantur omnia ad lineam fixam AB in plano horizontali assumtam, qua simul positionem tubi, quam initio motus tenuerit exhibeat, in eaque sit A punctum, in quo tubi centrum gravitatis G initio fuerit versatum. Tempore autem elapso t tubus pervenerit in situm EF, & demissio ex G in restam AB perpendiculo GR ponatur AR  $= p$  & GR  $= q$ , tum ex G ipsi AB parallela ducatur GL, eritque EGL angulus, quem tubus motu gyrorario jam descripsit, sit iste angulus EGL  $= \omega$ . Tum versetur nunc quidem corpus tubo inclusum in P, existente GP  $= z$ , & ex P in AB pariter perpendiculum PQ demittatur, videnturque AQ  $= x$  & PQ  $= y$ . Cum igitur sit angulus PG S  $= \omega$ , erit PS  $= z \sin \omega$ , & GS  $= z \cos \omega$ , unde fiet AQ  $= x = p - z \cos \omega$  & QP  $= y = q + z \sin \omega$ . His praemissis primo ad motum gyroriorum tubi accelerandum requiritur virium momentum  $= \frac{2Mkkdd\omega}{dt^2}$  posito  $d$  & constante; motum autem gyroriorum tubi in plagam P fieri assumimus, ut per eum angulus EGL continuo fiat major. Quare hinc de quavis potentia sollicitante judicium facile feretur, utrum ejus momentum ad motum gyroriorum accelerandum an retardandum tendat.

§. LXXXVI. Motus porro tubi progressivus ex motu ipsius centri gravitatis G, in quo totam tubi massam colle-

Etiam

Etiam  
nes C  
sentie  
Gr =  
motu  
Gr =  
Gg =  
dom  
direc  
necel  
2Add  
 $\frac{dt^2}{ds^2}$   
Cele  
 $\frac{d}{ds}$   
 $\frac{d}{dt}$   
recti  
2Add  
 $\frac{dt^2}{ds^2}$   
Si h  
redt  
bitu  
eam

fig 117

Etiam concipere licet, astimari debet, qui secundum directiones  $G_r$  &  $G_g$  resolvatur eum coordinatis  $A R$  &  $R G$  consentientes. Erit ergo celeritas centri gravitatis in directione

$G_r = \frac{dp}{dt}$  & in directione  $G_g = \frac{dq}{dt}$ , hincque ad priorem motum accelerandum requiritur vis sollicitans in directione

$G_r = \frac{2Mddp}{dt^2}$ , & ad posteriorem vis sollicitans in directione

$G_g = \frac{2Mddq}{dt^2}$ . Simili modo si motus corporis in  $P$  secundum pares directiones  $P_q$  &  $P_p$  resolvatur, erit celeritas in directione  $P_q = \frac{dx}{dt} = \frac{dp - dz \cos \omega + z d\omega \sin \omega}{dt}$ , hincque necesse est ut corpus in directione  $P_q$  sollicitetur vi  $= \frac{2Addx}{dt^2} = \frac{2A}{dt^2} (ddp - ddz \cos \omega + 2dzd\omega \sin \omega + zd\omega^2 \sin \omega + zd\omega^2 \cos \omega)$

Celeritas autem corporis in  $P$  secundum directionem  $P_p$  est  $= \frac{dy}{dt} = \frac{dq + dz \sin \omega + z d\omega \cos \omega}{dt^2}$ , ideoque in hac directione corpus urgeatur necesse est vi:

$$\frac{2Addy}{dt^2} = \frac{2A}{dt^2} (ddq + ddz \sin \omega + 2dzd\omega \cos \omega + 2dd\omega \cos \omega - zd\omega^2 \sin \omega)$$

Si haec vires ad directiones cum tubi tum ad eum normales reducantur, ipse primum tubus in directione  $G F$  sollicitabitur vi  $= \frac{2M}{dt^2} (ddp \cos \omega - ddq \sin \omega)$ , & in directione ad eam normali  $G_s$  vi  $= \frac{2M}{dt^2} (ddp \sin \omega + ddq \cos \omega)$ .

205 115 58

Deinde corpus in P sollicitabitur secundum directionem tubi

$$P F \text{ vi} = \frac{2 A}{dt^2} (ddx \cos \omega - ddy \sin \omega) \text{ quæ abit in:}$$

$$\frac{2 A}{dt^2} (ddp \cos \omega - ddq \sin \omega - ddz + zd\omega^2)$$

secundum directionem normalem P / vero vi =  $\frac{2 A}{dt^2}$

$(ddx \sin \omega + ddy \cos \omega)$ , quæ abit in:

$$\frac{2 A}{dt^2} (ddp \sin \omega + ddq \cos \omega + zdz d\omega + zdd\omega).$$

§. LXXXVII. Ponamus neque tubum neque corpus in eo ab ulla viribus externis sollicitari; ita ut omnis motus mutatio a sola pressione corporis in tubum oriatur. Premat ergo corpus P tubum secundum directionem P L ad tubum normalem vi = P; ac primo quidem ab hac vi, cuius momentum est = P z motus gyratorius retardabitur, unde

oritur ista æquatio:  $\frac{2 M k t dd\omega}{dt^2} = -P z$ . Deinde concipiatur

hac vis in sua directione in centrum gravitatis G transferri, quæ solum morum secundum directionem G, minuet, altero secundum GF immutato; hincque binæ sequentes nascentur æquationes:

$$\frac{2 M}{dt^2} (ddp \cos \omega - ddq \sin \omega) = 0$$

$$\frac{2 M}{dt^2} (ddp \sin \omega + ddq \cos \omega) = -P.$$

Postea vero corpus a tubo reprimetur in directione contraria

P / vi

P /

direc-

P F

resul-

Quæ

in r

tuor

I.

II.

III.

IV.

Hin-

& I

fin

Sin

cos

Ex

val

215 219 58

$P_1 vi = P$ ; ab hac ergo solus corporis motus secundum directionem  $P_1$  augebitur, alter autem motus in directione  $P_2$  prorsus non afficietur; ex quo binæ hæc æquationes resultabunt:

$$\frac{2A}{dt^2} (ddp \cos \omega - ddq \sin \omega - ddz - zd\omega^2) = 0$$

$$\frac{2A}{dt^2} (ddp \sin \omega + ddq \cos \omega + zdzdw + zdd\omega) = P.$$

$$\text{Quod si ex æquatione primum inventa valor } P = \frac{-2Mkkdd\omega}{zd\tau^2}$$

in reliquis substituatur, totum negotium ad sequentes quatuor æquationes perducetur:

$$\text{I. } ddp \cos \omega - ddq \sin \omega = 0.$$

$$\text{II. } zd\omega p \sin \omega + zd\omega q \cos \omega - kkdd\omega = 0.$$

$$\text{III. } ddp \cos \omega - ddq \sin \omega - ddz + zd\omega^2 = 0.$$

$$\text{IV. } Azddp \sin \omega + Azddq \cos \omega + 2Azdzdw + Azdd\omega + Mkkdd\omega = 0.$$

Hinc ex prima & tertia oritur V.  $ddz - zd\omega^2 = 0$  & ex II. & IV. nascitur hæc VI.  $2Azdzdw + (Ak\kappa + Az\omega + Mkk)dd\omega = 0$ .

§. LXXXVIII. Si porro æquatio I per  $z \cos \omega$  & II per  $\sin \omega$  multiplicetur, earum summa erit:

$$\text{VII. } zd\omega p - kkdd\omega \sin \omega = 0.$$

Sin autem prima per  $z \sin \omega$  multiplicata, a secunda per  $\cos \omega$  multiplicata subtrahatur, remanebit:

$$\text{VIII. } zd\omega q - kkdd\omega \cos \omega = 0.$$

Ex sexta autem est  $kkdd\omega = \frac{-2Azdzdw - Azdd\omega}{A + M}$  quo

valore substituto æquatio VII transit in

$$\text{IX. } (A +$$

25 120 58

IX.  $(A+M) dd\varphi + 2Adz d\omega \sin\omega + Azdd\omega \sin\omega = 0$   
 at æquatio VIII in:

X.  $(A+M) dd\varphi + 2Adz d\omega \cos\omega + Azdd\omega \cos\omega = 0$   
 Jam æquatio VI integrata dat:

XI.  $Azzd\omega + (A+M) kkd\omega = Edt$ .  
 Quodsi autem ab IX subtrahatur V per A cos\omega multiplicata  
 Integrale erit:

XII.  $(A+M) dp - Adz \cos\omega + Azd\omega \sin\omega = Fdt$ ,  
 sin autem ad X addatur V per A sin\omega multiplicata, summa  
 integrale erit:

XIII.  $(A+M) dq + Adz \sin\omega + Azd\omega \cos\omega = Gdt$ .  
 Haec postremæ æquationes denuo integratæ dabunt.

XIV.  $(A+M) p - Az \cos\omega = F_t + \mathcal{F}$ .  
 XV.  $(A+M) q + Az \sin\omega = G_t + \mathcal{G}$ .

Ex XI vero est  $d\omega = \frac{Edt}{(A+M)kk + Azz}$  qui in V substitutus dat:

$$\frac{ddz}{z} = \frac{E^2 dt^2}{((A+M)kk + Azz)^2}, \text{ seu}$$

$$\frac{dzddz}{dt^2} = \frac{E^2 z dz}{((A+M)kk + Azz)^2} \text{ cuius integrale est}$$

$$XVI. \frac{dz^2}{dt^2} = H - \frac{E^2 : A}{(A+M)kk + Azz} \text{ unde fit}$$

$$dt = dz \sqrt{\frac{A(A+M)kk + AAzz}{AH(A+M)kk - EE + AAHzz}}$$

§. LXXXIX. Ut istas constantes per integrationes in-  
 pretetas debito modo definiamus, ad statum initialem est spē-  
 ciale etandum

Etand  
 minu  
 Posit  
 tum i  
 ita ut  
 comp  
 initio  
 a, &  
 z =  
 cata  
 m =  
 ex a  
 Deni  
 a^2 =  
 hinc  
 E  
 F  
 G  
 H  
 ex q  
 dt =  
 Ei

495 121 500

Estandum, in quo tubum EF recte AB ita incubuisse assu-  
mimus, ut centrum gravitatis G in punctum A incidisset.  
Posito ergo  $\tau = 0$  fiet tam  $p = 0$ , &  $q = 0$ , quam  $\omega = 0$ ,  
cum autem sumamus celeritatem tubi angularem fuisse  $= \theta$ ,  
ita ut facto  $\tau = 0$  fiat  $\frac{dp}{ds} = 0$ , progressivum autem ita fuisse

comparatum ut essent celeritates  $\frac{dp}{dt} = m$  &  $\frac{dq}{dt} = n$ . Porro  
initio fuerit distantia corporis in tubo a centro gravitatis  $=$   
 $a$ , & celeritas inde recedens  $= a$ ; ita ut posito  $\tau = 0$  fiat  
 $z = a$  &  $\frac{dz}{dt} = a$ . Hinc ex aequatione XI ad initium appli-  
cata erit  $Aaa\theta + (A+M)kk\theta = E$ ; ex XII erit  $(A+M)$   
 $m - Aa = F$ , & ex XIII.  $(A+M)n + Aa\theta = G$ . Tum  
ex aequatione XIV fiet:  $-Aa = \mathcal{F}$ ; & ex XV.  $\theta = \mathcal{G}$ .  
Denique ex aequatione XVI habebitur:

$$a^2 = H - \frac{E^2 : A}{(A+M)kk + Aaa} \text{ seu } H = a^2 + \frac{E^2 : A}{(A+M)kk + Aaa}$$

Hincque singulæ constantes sequentes valores habebuntur:

$$E = \theta(Aaa + Akk + Mkk)$$

$$F = (A+M)m - Aa; \quad \mathcal{F} = -Aa$$

$$G = (A+M)n + Aa\theta; \quad \mathcal{G} = 0 \text{ &}$$

$$H = a^2 + (aa + kk)\theta\theta + \frac{Mkk\theta\theta}{A}$$

ex quibus denique oritur

$$ds = dt \sqrt{\frac{(A+M)kk + Azz}{((A+M)kk + Azz)aa + ((A+M)kk + Aaa)(zz - aa)\theta\theta}}$$

Euleri Opuscula.

Q

unde

38 122 58

unde  $z$  ad datum tempus  $t$  definitur. Porro erit:

$$\omega = \frac{((A+M)kk + Aaa)\theta dt}{(A+M)kk + Azz}.$$

hincque ad datum tempus angulus  $\omega$  cognoscitur: Denique est

$$p = \frac{Az \cos \omega + ((A+M)m - Aa)t - Aa}{A+M} &$$

$$q = \frac{-Az \sin \omega + ((A+M)n + Aa\theta)t}{A+M}.$$

§. XC. Quo naturam hujus solutionis clarius inspiciamus, quia est  $dx = dp - dz \cos \omega + z d\omega \sin \omega$ , æquatio duodecima abibit in hanc  $Mdp + Adx = Fdt$ , quæ si tota tubi massa in ejus centro gravitatis G concipiatur collecta, indicat commune centrum gravitatis tubi & corporis uniformiter secundum directionem ipsi AB parallelam progredi. Deinde quia est  $dy = dq + dz \sin \omega + z d\omega \cos \omega$  æquatio XIII transit in hanc  $Mdq + Ady = Gdt$ , quæ indicat commune centrum gravitatis tubi & corporis secundum directionem ad AB normalem uniformiter progredi. Hinc conficitur communis centri gravitatis tubi & corporis motum esse uniformem & in directum progredientem, quod cum ex principiis mechanicis necessario evenire debeat, hinc duas æquationes sine ulteriori calculo statim colligi posuissent. Ex his quoque æquationibus parebit summam virium vivarum tubi & corporis quæ est  $= Mdp^2 + Mdq^2 + Mkkd\omega^2 + Adx^2 + Ady^2$  perperuo esse constantem, ex hocque ergo principio tertia æquatio confici posset. Verum solutio

hujus

hujus  
cipiu  
Æqu  
princ  
rotati  
ris g.  
 $Mkk$   
 $\frac{dt}{dt}$   
tur {  
men  
indic  
tia k  
princi  
cunc  
indic  
G, |  
mo:  
mass  
tioni  
tio  
trun  
imm

33 123 55

hujus questionis quatuor aequationes postulat, neque principium adhuc constat, unde quarta aequatio formari posset. Aequatio quidem undecima videtur ad constans quoddam principium deducere, quod analogum sit momento motus rotatorii supra explicato. Cum enim  $\frac{z d\omega}{dt}$  sit celeritas corporis gyratoria, erit  $\frac{A z d\omega}{dt}$  ejus momentum motus rotatorii, &

$\frac{M k k d\omega}{dt}$  est momentum motus rotatorii ipsius tubi; cum igitur sit  $\frac{A z z d\omega}{dt} + \frac{M k k d\omega}{dt} + \frac{A k k d\omega}{dt} = E$  summa momentorum motus rotatorii, una cum quantitate  $\frac{A k k d\omega}{dt}$  (quæ indicaret momentum motus rotatorii, si corpus A in distan-  
tia k ab axe versaretur) erit quantitas constans. Hoc autem principium commode verbis exprimi nequit.

§. XCI. Consideremus nunc tubum curvilineum quem- Tab. IV.  
cunque E P F super plano horizontali, quod piano tabulæ Fig. 26.  
indicetur, libere mobilem. Sit ejus centrum gravitatis in  
G, per quod pro lubitu recta ducatur G E, quæ cum tubo  
moveatur, & ad quam tubi curvedo referatur. Ponatur  
massa tubi = M, ejusque momentum inertiae ad axem gyra-  
tionis verticaliter per G transeuntem relatum = M k k. Ini-  
tio quidem motus recta E G inciderit in A B & cen-  
trum gravitatis G in punctum A, unde hanc rectam AB  
immobilem pro directrice principali assumemus. Corpus

Q 2

autem

55 124 55

autem huic tubo inclusum initio versatum sit in E, cuius massa  $= A$ . Jam elapso tempore  $t$  teneat tubus EPF cum recta GE sicum, quem figura repräsentat, corpus autem in eo versetur in P. Ex G ad rectam AB perpendicularis de-mittatur Gr, voceturque AR  $= p$  & RG  $= q$ , eritque centri gravitatis G celeritas secundum directionem Gr  $= \frac{dp}{dt}$ , & secundum directionem Gg  $= \frac{dq}{dt}$ , unde ad corpus tubi ratione motus progressivi in directione Gr accelerandum requiri-ritur vis  $= \frac{2Mddp}{dt^2}$ , & in directione Gg vis  $= \frac{2Mddq}{dt^2}$ .

Porro ducatur recta GS rectæ AB parallela, sitque angulus EGS  $= \omega$ , erit  $\omega$  angulus, quem tubus ab initio motu gy-ratorio confecit, qui angulus tempusculo  $dt$  augebitur ele-mento  $= d\omega$ , quare ad accelerationem motus gyratorii re-quiritur momentum virium  $= \frac{2Mkkdd\omega}{dt^2}$ . Deinde sit cor-

poris P a centro gravitatis G distantia GP  $= r$ , & angulus EGP  $= \Phi$ , erit ducta ad GE normali PM, hæc PM  $= z$  sin  $\Phi$  & GM  $= z$  cos  $\Phi$ , unde erit elementum curvæ EP  $= \sqrt{(z^2 + z^2 d\Phi^2)}$ . Quare si arcus EP, seu spatium a corpore ab initio in tubo percursum ponatur  $= s$ , erit  $ds = \sqrt{(dz^2 + z^2 d\Phi^2)}$ . Quodsi jam ad curvaturam tubi ducatur normalis PL, erit anguli ELP sinus  $= \frac{-dz \cos \Phi + z d\Phi \sin \Phi}{ds}$  & cosinus  $= \frac{dz \sin \Phi + z d\Phi \cos \Phi}{ds}$ . Hinc erit anguli GPL sinus

23 123 56

sinus  $= \frac{dz}{ds}$  & cosinus  $= \frac{z d\Phi}{ds}$ ; hancobrem ex G in PL

demissum perpendiculum GT  $= \frac{z dz}{ds}$  & PT  $= \frac{zz d\Phi}{ds}$ .

Sit PT  $= v$  & GT  $= u$  erit zz  $= vv + uu$  &  $u = \frac{z dz}{ds}$

atque  $v = \frac{zz d\Phi}{ds}$ ; ideoque  $ds = \frac{z dz}{u}$  &  $d\Phi = \frac{v dz}{uz}$ .

§. XCII. Demittatur nunc quoque ex P ad AB perpendiculum PQ & vocentur AQ  $= x$  & QP  $= y$ , erit celeritas corporis secundum directionem Pg  $= \frac{dx}{ds}$  & secun-

dum directionem Pp  $= \frac{dy}{dt}$ . Unde ad accelerationem corporis requiritur in directione Pg vis  $= \frac{2Addx}{ds^2}$ , & in direc-

tione Pp vis  $= \frac{2Addy}{ds^2}$ . At cum sit angulus PG S  $= \omega$

$+ \Phi$  erit PS  $= z \sin(\omega + \Phi)$  & GS  $= z \cos(\omega + \Phi)$ , hinc que erit  $x = p - z \cos(\omega + \Phi)$  &  $y = q + z \sin(\omega + \Phi)$ , ideoque

$$dx = dp - dz \cos(\omega + \Phi) + z(d\omega + d\Phi) \sin(\omega + \Phi)$$

$$dy = dq + dz \sin(\omega + \Phi) + z(d\omega + d\Phi) \cos(\omega + \Phi)$$

$$ddx = dd p - ddz \cos(\omega + \Phi) + 2dz(d\omega + d\Phi) \sin(\omega + \Phi)$$

$$+ z(d\omega + d\Phi)^2 \cos(\omega + \Phi) + z(dd\omega + dd\Phi) \sin(\omega + \Phi)$$

$$ddy = ddq + ddz \sin(\omega + \Phi) + 2dz(d\omega + d\Phi) \cos(\omega + \Phi)$$

$$- z(d\omega + d\Phi)^2 \sin(\omega + \Phi) + z(dd\omega + dd\Phi) \cos(\omega + \Phi)$$

quos valores in formulis ante pro viribus inventis non substituamus, sed compendii causa retineamus literas x & y donec

## 25 126 56

commodum fuerit eas per substitutionem exterminare. Ab his autem duabus viribus corpus a centro gravitatis  $G$  directe repelletur  $vi = \frac{2 A}{dt^2} (ddy \sin(\omega + \phi) - ddx \cos(\omega + \phi))$ , quæ abit in  $\frac{2 A}{dt^2} (ddq \sin(\omega + \phi) - ddp \cos(\omega + \phi) + ddz - z(d\omega + d\phi)^2)$ . Deinde corpus ad directionem GP normaliter ad angulum EGP augendum sollicitabitur  $vi = \frac{2 A}{dt^2} (ddycos(\omega + \phi) + ddz \sin(\omega + \phi))$  quæ abit in sequentem expressionem:

$$\frac{2 A}{dt^2} (ddq \cos(\omega + \phi) + ddp \sin(\omega + \phi) + 2dz(d\omega + d\phi) + z(dd\omega + dd\phi))$$

Hinc quoque vires determinari possent cum secundum directionem tubi tum secundum directionem ad illam normalem agentes, sed præstabit vires aëtu sollicitantes ad directiones ante usurpatas revocare, cum istæ expressiones multo fiant simpliciores, quam illæ si ad alias directiones transferrentur.

§. XCIII. Ponamus nullas vires sollicitantes externas adesse, omnemque motus mutationem a sola pressione corporis in tubum profici sci, sit ista pressio  $= P$ , & quia ejus directio est ad tubum normalis, sit ea PL; ejusque momentum ad motum gyroriorum accelerandum erit  $= Pz \sin GPL$

$= \frac{Pz dz}{ds} = Pz$ . Ut jam appareat quantum hæc vis motum tubi progressivum sit perturbatura, concipiatur eadem in directione G, ipsi PL parallela applicata. Est vero ang.

LGr

LG  
 $-dz$   
 hinc  
 & ci  
 nasci  
 & in  
 unde  
 $\frac{2 M}{dt}$   
 $\frac{2 M}{dt}$   
 quæ  
 $\frac{2 M}{dt^2}$   
 $\frac{2 M}{dt^2}$   
 Curr  
 valo  
 $ddp$   
 $ddp$

AS 127 SP

$L G_r = EGS = \omega$ , &  $L G_s = GLP$ , cuius sinus est  $= \frac{-dz \cos \Phi + z d\Phi \sin \Phi}{ds}$  & cosinus  $= \frac{dz \sin \Phi + z d\Phi \cos \Phi}{ds}$

hinc erit anguli  $s G_r$  sinus  $= \frac{-dz \cos(\omega + \Phi) + z d\Phi \sin(\omega + \Phi)}{ds}$

& cosinus  $= \frac{dz \sin(\omega + \Phi) + z d\Phi \cos(\omega + \Phi)}{ds}$ : Quare ex vi  $G_r = P$

nascitur vis in directione  $G_r = \frac{P(dz \sin(\omega + \Phi) + z d\Phi \cos(\omega + \Phi))}{ds}$

& in directione  $G_g = \frac{P(dz \cos(\omega + \Phi) - z d\Phi \sin(\omega + \Phi))}{ds}$ .

unde nascuntur sequentes aequationes:

$$\frac{2Mddp}{dt^2} = \frac{P(dz \sin(\omega + \Phi) + z d\Phi \cos(\omega + \Phi))}{ds}$$

$$\frac{2Mddq}{dt^2} = \frac{P(dz \cos(\omega + \Phi) - z d\Phi \sin(\omega + \Phi))}{ds}$$

quæ præbent sequentes formas:

$$\frac{2M}{ds^2} (ddp \cos(\omega + \Phi) - ddq \sin(\omega + \Phi)) = \frac{Pzd\Phi}{ds}$$

$$\frac{2M}{ds^2} (ddp \sin(\omega + \Phi) + ddq \cos(\omega + \Phi)) = \frac{Pdz}{ds}.$$

Cum igitur ex prima aequatione sit  $P = \frac{2Mk k dd\omega}{uds^2}$  si hic

valor substituiatur produbunt hæc aequationes:

$$ddp \cos(\omega + \Phi) - ddq \sin(\omega + \Phi) = \frac{k k zd\Phi dd\omega}{uds} = \frac{k^2 d\Phi dd\omega}{dz}$$

$$ddp \sin(\omega + \Phi) + ddq \cos(\omega + \Phi) = \frac{k k dz dd\omega}{uds} = \frac{k k dd\omega}{z}.$$

Et

48 128 59

Est enim  $ds = zdz$ . Ad has igitur duas aequationes reducitur motus tubi cum progressivus tum gyrorius; cum quibus, si aequationes ex motu corporis oriundae conjungantur, problema resolvetur.

§. XCIV. A pressionis autem reactione corpus tubo inclusum in  $P$  urgebitur in directione  $P/v = -P$ , quæ pariter secundum directiones  $P_q$  &  $P_p$  resoluta dabit pro directione  $P_q$  vim  $= \frac{-P(dz \sin(\omega + \Phi) + zd\Phi \cos(\omega + \Phi))}{ds}$  & pro directione  $P_p$  vim  $= \frac{-(dz \cos(\omega + \Phi) - zd\Phi \sin(\omega + \Phi))}{ds}$ .

Hinc habebuntur istæ aequationes:

$$\frac{2A dx}{dt^2} = \frac{-P(dz \sin(\omega + \Phi) + zd\Phi \cos(\omega + \Phi))}{ds}$$

$$\frac{2A dy}{dt^2} = \frac{-P(dz \cos(\omega + \Phi) - zd\Phi \sin(\omega + \Phi))}{ds}$$

E: his autem porro efficitur:

$$\frac{2A}{dt^2} (ddx \cos(\omega + \Phi) - ddy \sin(\omega + \Phi)) = \frac{-Pzd\Phi}{ds}$$

$$\frac{2A}{dt^2} (ddx \sin(\omega + \Phi) + ddy \cos(\omega + \Phi)) = \frac{-Pdz}{ds}$$

quæ ut supra (92) ostendimus abibunt in:

$$\frac{2A}{dt^2} (ddp \cos(\omega + \Phi) - ddq \sin(\omega + \Phi) - ddz + z(d\omega + d\Phi)^2) = \frac{-Pzd\Phi}{ds}$$

$$\begin{aligned} \frac{2A}{dt^2} (ddp \sin(\omega + \Phi) + ddq \cos(\omega + \Phi) + 2dz(d\omega + d\Phi) + z(dd\omega + dd\Phi)) \\ = - \frac{Pdz}{ds} \end{aligned}$$

Hæ

29 129 5

Hæ æquationes cum binis ante inventis comparatae dabunt:

$$(A+M) dd\rho \cos(\omega + \Phi) - (A+M) dd\varphi \sin(\omega + \Phi) - Adz \\ + Az(d\omega + d\Phi)^2 = 0$$

$$(A+M) dd\rho \sin(\omega + \Phi) + (A+M) dd\varphi \cos(\omega + \Phi) + 2Adz(d\omega + d\Phi) \\ + Az(dd\omega + dd\Phi) = 0$$

Si harum æquationum prior per  $\cos(\omega + \Phi)$  & posterior per  $\sin(\omega + \Phi)$  multiplicetur, summae integræ erit:

$$(A+M) d\rho - Adz \cos(\omega + \Phi) + Az(d\omega + d\Phi) \sin(\omega + \Phi) = F ds$$

porroque integrando erit:

$$(A+M) \rho - Az \cos(\omega + \Phi) = F t + G$$

simili modo eruetur hæc æquatio integralis:

$$(A+M) d\varphi + Adz \sin(\omega + \Phi) + Az(d\omega + d\Phi) \cos(\omega + \Phi) = G ds$$

quæ denuo integrata dat:

$$(A+M) \varphi + Az \sin(\omega + \Phi) = G t + H,$$

quas æquationes principium morus æquabilis in directum communis centri gravitatis quoque suppeditat.

§. XCV. Cum autem ex §. 93. sit:

$$dd\rho \cos(\omega + \Phi) - dd\varphi \sin(\omega + \Phi) = \frac{k^2 d\Phi dd\omega}{dz} \quad \&$$

$$dd\rho \sin(\omega + \Phi) + dd\varphi \cos(\omega + \Phi) = \frac{k^2 dd\omega}{z}$$

erit his valoribus in æquationibus differentio-differentialibus precedentibus substituendis.

$$\frac{(A+M) k^2 d\Phi dd\omega}{dz} = Addz - Az(d\omega + d\Phi)^2$$

$$\frac{(A+M) k^2 d\Phi dd\omega}{z} = -Adz(d\omega + d\Phi) - Az(dd\omega + dd\Phi)$$

Euleri Opuscula.

R

Si hæc

pg 130 sp

si huc æquatio multiplicetur per  $\epsilon$  erit

$$(A+M)k^2 d\omega + Azz(d\omega + d\Phi) + 2Azdz(d\omega + d\Phi) = 0$$

cujus integrale est:

$$(A+M)kkd\omega + Azz(d\omega + d\Phi) = Edt.$$

$$\text{unde fit } d\omega = \frac{Edt - Azzd\Phi}{(A+M)k^2 + Azz}, \text{ & } d\omega + d\Phi = \frac{Edt + (A+M)k^2 d\Phi}{(A+M)kk + Azz}$$

$$d\omega = \frac{-A(A+M)k^2 z z dd\Phi - AAz^4 dd\Phi - 2A(A+M)}{k^2 z dz d\Phi - 2AEzdzdt}$$

qui valores in illa æquatione substituti præbent

$$E^2 z dz dt^2 = (A+M)^2 k^4 z ed\Phi dd\Phi + A(A+M)k^2 z^4 d\Phi dd\Phi$$

$$+ (A+M)^2 k^4 z dz d\Phi^2 + (A+M)^2 k^4 dz ddz$$

$$+ 2A(A+M)k^2 z^2 dz ddz + A^2 z^4 dz ddz$$

que posito  $d\Phi = r dz$  &  $dt = \frac{dz}{\sqrt{R}}$  abibit in hanc:

$$E^2 dz = ((A+M)k^2 + Azz)(A+M)k^2 R z z r dr + (A+M)^2 k^4 R z r r dz$$

$$+ ((A+M)k^2 + Azz)(A+M)k^4 z^2 r^2 dR + \frac{1}{2}((A+M)k^2 + Azz)^2 dR.$$

Ex qua æquatione, cum  $\Phi$  ideoque  $r$  per  $z$  detur, definiri poterit valor quantitatis  $R$  ex sola variabili  $z$ , hincque porro tempus  $t$  per  $z$ , tuncque angulus  $\omega$  & quantitates  $p$  &  $q$  per  $z$  determinabuntur.

§. XCVI. Quodlibet autem æquatio differentialis secundi gradus ante inventa dividatur per  $((A+M)kk + Azz)^2$  orietur:

$$E^2 z dz dt^2 = (A+M)kk z dz d\Phi dd\Phi ((A+M)kk + Azz)$$

$$- ((A+M)^2 k^4 z dz d\Phi^2)$$

$$= dz ddz \text{ cujus integrale est:}$$

23 134 56

$$\alpha^2 = H ds^2 - \frac{E^2 dt^2 : A - (A+M) k^2 z^2 d\Phi^2}{(A+M) kk + Azz} \text{ seu}$$

$$(A+M) kk dz^2 + Azz dz^2 + (A+M) k^2 zz d\Phi^2 =$$

$$ds^2 (H(A+M) k^2 + HAzz - E^2 : A)$$

unde fit:

$$dt = \sqrt{\frac{(A+M) kk + Azz) dz^2 + (A+M) k^2 zz d\Phi^2}{H(A+M) k^2 + HAzz - E^2 : A}}$$

quia igitur  $\Phi$  per  $z$  dari ponitur, ex hac æquatione ad datum tempus  $t$ , cum distantia  $z$  quam angulus  $\Phi$ , hoc est locus corporis in tubo assignari poterit: Quia relatione inter  $t$  &  $z$  inventa, erit:

$$dt = \frac{E ds - Azz d\Phi}{(A+M) k^2 + Azz}.$$

Invento autem angulo  $\omega$ , ideoque tubi motu gyratorio repetetur quoque motus progressivus tubi ex his æquationibus:

$$\rho = \frac{F_1 + R + Az \cos(\omega + \Phi)}{A+M}$$

$$\Omega_1 + \Omega = Az \sin(\omega + \Phi)$$

$$\gamma = \frac{A+M}{A+M}$$

ubi constantes quantitates  $E$ ,  $F$ ,  $G$ ,  $R$ ,  $\Omega$  &  $H$ , ex situ & motu initiali cum tubi cum corporis in ipso definiri debent, eo scilicet modo, quo pro tubo recto sumus usi. Atque adeo hoc problema difficultissimum, quod in ista sectione resolvere suscepimus, perfecte solutum dedimus.

§. XCVII. Consideremus autem statum initialem, quem superiores formulæ exhibere debent, si ponatur  $s = e$ . Quia ergo

$$R =$$

132

ergo hoc casu angulus EGS evanescit erit  $\omega = 0$ ; celeritas autem gyratoria tubi tum fiat  $\frac{d\theta}{dt} = 0$ . Deinde quia hoc tempore corpus in E hæsiſſe posuimus, sit  $GE = a$ , hocque loco  $dz = \zeta d\phi$  seu  $d\phi = \frac{dz}{\zeta}$ . Quia porro celeritas corporis in tubo secundum tubi ductum est  $= \frac{\sqrt{(dx^2 + zz d\phi^2)}}{dt}$ , erit ea initio motus  $= \frac{d\phi \sqrt{(\zeta\zeta + aa)}}{dt}$ . Ponatur ista celeritas  $= a$ , erit  $\frac{d\phi}{dt} = \frac{a}{\sqrt{aa + \zeta\zeta}}$  &  $\frac{dz}{dt} = \frac{a\zeta}{\sqrt{aa + \zeta\zeta}}$ , si ponatur  $t = 0$ . Statuatur brevitatis gratia  $A + M = N$ , atque ex superioribus æquationibus constantes E & H ita determinabuntur, ut sit

$$E = (Nkk + aa)\theta + \frac{Anaa}{\sqrt{aa + \zeta\zeta}}. \&$$

$$H = aa + \frac{2aaa\theta}{\sqrt{aa + \zeta\zeta}} + \frac{(Nkk + aa)\theta\theta}{A}.$$

Sic porro  $N = A + M = nA$ , atque ultima æquatio integrata inter  $t$  &  $z$  abilit in hanc formam  $a^2 dt^2 (nkk + zz) + (zz - aa) dt^2 ((nkk + aa)\theta^2 + \frac{2aaa\theta}{\sqrt{aa + \zeta\zeta}}) = (nkk + zz) dz^2 + nkk zz d\phi^2$

unde oritur:

$$dt = \sqrt{\frac{(nkk + zz) dz^2 + nkk zz d\phi^2}{a^2(nkk + zz) + \theta(zz - aa)((nkk + aa)\theta^2 + \frac{2aaa}{\sqrt{aa + \zeta\zeta}})}}$$

Tum

48 133 58

Tom vero erit:

$$d\omega = \frac{(nkk + aa)\theta dt + aaadz}{nkk + zz} \cdot V(aa + \zeta\zeta) - zzd\Phi.$$

§. XCVIII. Ponatur porro anguli GEP, quem tubus in  
E cum recta GE constituit sinus  $= \gamma$ , erit  $\gamma = \frac{ad\Phi}{V(dz^2 + a^2 d\Phi^2)}$

~~$$= \frac{a}{V(aa + \zeta\zeta)} \& V(aa + \zeta\zeta) = \frac{a}{\gamma}, \text{ quo valore substituto erit:}$$~~

~~$$E = A\theta(nkk + aa) + Aaay$$~~

~~$$H = aa + 2aay\theta + (nkk + aa)\theta\theta$$~~

hincque pecto:

$$dt = V \frac{(nkk + zz)dz^2 + nkkzzd\Phi^2}{a^2(nkk + zz) + \theta(zz - aa)(2aay + (nkk + aa)\theta)}$$

Introducantur insuper lineæ supra adhibitæ PT  $= v$  & GT  $= u$ , quarum illa est normalis ad curvam, hoc vero tangenti in P parallela, seu PT  $= v$  aquatur perpendiculo ex G in tangentem demissò, & GT  $= u$  portioni tangentis

reflexæ; eritque  $zd\Phi = \frac{ods}{u}$ , &  $(nkk + zz)dx^2 + nkkzzd\Phi^2 =$

$(nkk + uu)zzdx^2$  ob  $vv + uu = zz$ , hinc ergo erit:

$$dt = \frac{zdxV(nkk + uu)}{u^2(a^2(nkk + zz) + \theta(2aay + (nkk + aa)\theta)(zz - aa))}$$

$$\& dz = \frac{dt(aay + (nkk + aa)\theta)}{nkk + zz} - \frac{vdz}{u(nkk + zz)}.$$

Cum denique commune centrum gravitatis tubi & corporis vel quiescat vel uniformiter in directum progrediatur, po-

MS 134

namus id in puncto A perperuo quiescere fietque  $F = 0$ ,  
 $G = 0$ ,  $H = 0$  &  $\mathcal{G} = 0$ , & ob  $A + M = nA$  erit:

$$p = \frac{z \cos(\omega + \Phi)}{n}$$

$$\& q = \frac{-z \sin(\omega + \Phi)}{n}$$

ideoque  $p^2 + q^2 = \frac{z^2}{n^2}$ , quæ proprietas ex communis centri gravitatis quiete sponte sequitur. Recta autem GP semper transibit per punctum A seu a eritque  $Ga = \frac{Az}{A + M}$ , ut ex natura centri gravitatis notum est.

§. XCIX. Si motus corporis in tubo initio ita temperetur ut sit:  $nk^2 a^2 = a^2 \theta (2aa\gamma + (nk + aa)\theta)$  seu

$$a = \frac{a^3 \gamma \theta + a \theta V (a^4 \gamma \gamma + nkkaa + n^2 k^4)}{nk k}$$

æquatio ante inventa multo fit simplicior abibitque in

$$dt = \frac{dz V (nkk + uu)}{u V (a^2 + 2aa\gamma\theta + (nk^2 + aa)\theta\theta)}$$

Si igitur detur æquatio inter u & z, hinc relatio apparet inter binas variabiles t & z. Est vero  $V (a^2 + 2aa\gamma\theta + (nk^2 + aa)\theta\theta) = \frac{a V (nkk + aa)}{u}$  ideoque  $dt = \frac{adz V (nkk + uu)}{au V (nkk + aa)}$

ad quod requiritur ut sit:

$$a : t = a^3 \gamma + a V (a^4 \gamma \gamma + nk^2 r^2 + n^2 k^4) : nkk$$

si ergo ponamus curvam E.P.F ita esse comparatam ut in ea sit u constans, erit hujus curvæ evoluta circulus centro G

descri-

§§ 135 §

descriptus, atque si in E hujus curvæ cuspis, ubi e circulo  
egreditur, statuatur, erit ubique  $z=a$ , & in initio E  $y=0$ .  
Pro tali ergo tubo erit in genere

$$dt = \frac{dz\sqrt{(nkk+aa)}}{a\sqrt{a^2(nkk+zz)+(nkk+aa)\theta\theta(zz-aa)}}$$

sin autem sit  $\alpha: \theta = a\sqrt{nkk+aa}$ :  $\sqrt{nkk}$ , erit:

$$dt = \frac{dz}{a}, \text{ & } t = \frac{z-a}{a}; \text{ tum vero fiet:}$$

$$d\omega = \frac{dz\sqrt{nkk(nkk+aa)}}{a(nkk+zz)} - \frac{zdz\sqrt{(zz-aa)}}{a(nkk+zz)} \text{ cojus integrale est}$$

$$\omega = -\frac{\sqrt{(zz-aa)}}{a} + \frac{\sqrt{(nkk+aa)}}{a} A \tan^{-1} \frac{\sqrt{(zz-aa)}}{\sqrt{(nkk+aa)}}$$

$$\text{et ob } d\Phi = \frac{dz\sqrt{(zz-aa)}}{az}, \text{ erit } \Phi = \frac{\sqrt{(zz-aa)}}{a} + A \sin \frac{a}{z}.$$

$$\text{unde } \omega + \Phi = A \sin \frac{a}{z} + \frac{\sqrt{(nkk+aa)}}{a} A \cos V \frac{nkk+aa}{nkk+zz}.$$

sicque iste motus in hujusmodi tubo definiri poterit.

§. C. Præcipue autem hic casus attendi meretur quo Tab. IV.  
curvatura tubi E P D F est circulus centrum in G habens Fig. 27.  
positum. Erit ergo ubique ejus radius G P = z = a &  $\gamma = 1$ ,  
atque  $n = o$ . Cum igitur sit  $dz = o$  fiet

$$dt = \frac{kad\Phi\sqrt{n}}{a\sqrt{(nkk+aa)}} \text{ & integrando}$$

$$t = \frac{k\Phi\sqrt{n}}{a\sqrt{(nkk+aa)}}$$

Deinde ob  $\zeta = o$  erit:

$$d\omega =$$

## 45 136 55

$$d\omega = ds + \frac{aa ds}{nkk+aa} - \frac{aa d\Phi}{nkk+aa} \text{ ergo}$$

$$\omega = s + \frac{aa s}{nkk+aa} - \frac{aa \Phi}{nkk+aa}, \text{ & ob } \Phi = \frac{asV(nkk+aa)}{kaVn}$$

$$\text{erit } \omega + \Phi = s + \frac{aa s}{nkk+aa} + \frac{ak sV n}{aV(nkk+aa)}.$$

Denique est

$$p = \frac{a \cos(\omega + \Phi)}{n}$$

$$q = -\frac{a \sin(\omega + \Phi)}{n}$$

siquidem commune centrum gravitatis in puncto A quiescere assumatur. Erit ergo  $pp + qq = \frac{a^2}{n^2}$ , ideoque centrum circuli mobilis G circa punctum A circulum describet, cuius radius AG =  $\frac{a}{n} = \frac{Aa}{A+M}$ , semper enim recta GP per commune centrum gravitatis A transire debet. Et quia hujus circuli elementum est  $\frac{a}{n} (d\omega + d\Phi)$ , punctum G in hoc circulo motu uniformi progredierur. Tum vero etiam tam ipse tubus circa suum centrum G motu uniformi gyrabitur, quam corpus in ipso uniformiter procedet. Hac autem phænomena ex ipsa motus consideratione facile colligi possint, cum pressio, qua se semper secundum GP est directa, neque motum tubi gyroriorum neque motum corporis afficiat; quamobrem mirum non est, hunc casum præ ceteris esse solitu facillimum.

TABU-