

www.e-rara.ch

Instituzioni di meccanica, d'idrostatica, d'idrometria e dell'architettura statica, e idraulica ...

Frisi, Paolo In Milano, 1777

ETH-Bibliothek Zürich

Shelf Mark: Rar 707

Persistent Link: https://doi.org/10.3931/e-rara-11376

Della meccanica, e della statica, ossia delle leggi generali dell' equilibrio, e del moto de' corpi. Libro primo.

www.e-rara.ch

Die Plattform e-rara.ch macht die in Schweizer Bibliotheken vorhandenen Drucke online verfügbar. Das Spektrum reicht von Büchern über Karten bis zu illustrierten Materialien – von den Anfängen des Buchdrucks bis ins 20. Jahrhundert.

e-rara.ch provides online access to rare books available in Swiss libraries. The holdings extend from books and maps to illustrated material – from the beginnings of printing to the 20th century.

e-rara.ch met en ligne des reproductions numériques d'imprimés conservés dans les bibliothèques de Suisse. L'éventail va des livres aux documents iconographiques en passant par les cartes - des débuts de l'imprimerie jusqu'au 20e siècle.

e-rara.ch mette a disposizione in rete le edizioni antiche conservate nelle biblioteche svizzere. La collezione comprende libri, carte geografiche e materiale illustrato che risalgono agli inizi della tipografia fino ad arrivare al XX secolo.

Nutzungsbedingungen Dieses Digitalisat kann kostenfrei heruntergeladen werden. Die Lizenzierungsart und die Nutzungsbedingungen sind individuell zu jedem Dokument in den Titelinformationen angegeben. Für weitere Informationen siehe auch [Link]

Terms of Use This digital copy can be downloaded free of charge. The type of licensing and the terms of use are indicated in the title information for each document individually. For further information please refer to the terms of use on [Link]

Conditions d'utilisation Ce document numérique peut être téléchargé gratuitement. Son statut juridique et ses conditions d'utilisation sont précisés dans sa notice détaillée. Pour de plus amples informations, voir [Link]

Condizioni di utilizzo Questo documento può essere scaricato gratuitamente. Il tipo di licenza e le condizioni di utilizzo sono indicate nella notizia bibliografica del singolo documento. Per ulteriori informazioni vedi anche [Link]

luto, il moto dell' altro corpo, in quanto si accosta, o si discosta da essi, chiamasi relativo. Le prime idee dell' estensione, dello spazio, del moto, della quiete, del tempo, e della velocità sono tanto chiare, e dissinte in ciascuno, che basta solamente di pronunziare questi vocaboli perchè da ciascuno s'intenda cosa significano. E così appunto succede generalmente nella serie delle nostre idee, che risolvendosi le più composte nelle più semplici, e arrivando alle semplicissime non si può andare più oltre. Gli Autori antichi, e moderni, che hanno abusato delle sottigliezze metassische per disputare sulla natura del tempo, dello spazio, e del moto, non hanno satto che consondere quanto v'è di più semplice nelle nozioni umane. Archimede, Galileo, e Newton, partendo dalle prime nozioni del moto, ne ritrovarono le leggi principali, ed indicarono la retta strada di ritrovar tutte le altre.

Più, o meno veloce, e celere si dice quel corpo, che trascorre uno spazio dato in meno, o più di tempo, ossia che in un dato tempo trascorre uno spazio maggiore, o minore. Forza motrice si chiama un' azione qualunque, che altera, e muta ne' corpi in qualunque maniera lo stato di moto, o di quiete: la linea, secondo cui viene impressa ne' corpi la forza motrice, si chiama direzione del moto: e quantità di moto, offia impeto di un corpo mosso, si chiama la somma del moto di tutte le particelle componenti, ch'è il prodotto di tutta la massa nella comune velocità. La distinzione che si è voluta fare tra le forze dei corpi in quiete, e dei corpi in moto, indicate coi nomi di forze morte, e forze vive, e le questioni che sono insorte nel misurare le sorze vive, o dal quadrato della velocità, come propose il Leibnitz, o dalla velocità semplice, come sostennero molti altri, sono questioni affatto estranee alla Meccanica. La foluzione dei problemi ancor più difficili fi può trattare sui soli dati delle velocità, e delle masse: e questo basta perchè levando alla Meccanica le suddette questioni si debbano interamente abbandonare alla Metafifica.

Per mettere fott' occhio le prime analogie, e i rapporti analitici delle velocità, delle masse, e delle quantità di moto, non sa bisogno che di ordinare una semplice composizione di ragioni. E' manifesto che la quantità Q del moto in un corpo, la cui massa sia M, e la velocità V, sta alla quantità Q' del moto in un altro corpo, che abbia la stessa massa M, e la velocità v in ragione delle semplici velocità: e però sarà Q:Q'=V:v.E' manifesto ancora che la quantità di moto Q' nel corpo della massa M, e della velocità v sta alla quantità q del moto in un altro corpo, che abbia la stessa velocità v, e la massa m, in ragione delle semplici masse : e però sarà ancora Q':q=M:m. Adunque componendo le ragioni si avrà QQ':Q'q=Q:q=MV:mve moltiplicando insieme le quantità estreme, e le medie di questa analogía, e rifolvendo nuovamente i prodotti si dedurranno gli altri rapporti delle velocità, e delle maffe.

Per ritrovare le variazioni, che devono succedere quando due corpi M, ed m, colle velocità V, ed v, e colle quantità di moto MV, mv vengano ad urtarsi nella medesima direzione, bisogna in oltre por mente ad alcuni altri principi per se evidenti. Il primo si è, che un corpo più veloce continua sempre ad agire contro un corpo più tardo, sino che l'uno e l'altro non abbiano acquistata una eguale velocità, cosicchè prescindendo da qualsivoglia altra forza, che sopravvenga, debbano i due corpi muoversi dopo l'urto come se facessero un corpo solo. Il secondo si è, che non potendo la quantità del moto nè crescere, nè scemare da se medesima, quando innanzi all'urto i due corpi siano indirizzati verso la stessa parte, la quantità del moto accresciuta al corpo più tardo deve mancare al più veloce, e così tanto prima che dopo l'urto si deve conservare la stessa somma delle quantità del moto MV + mv. Il terzo principio si è, che quando i due corpi vadano ad urtarsi di-

A

retta-

rettamente dalle due parti opposte, si devono distruggere le due quantità di moto, che sono eguali, e contrarie, e così tanto prima che dopo l'urto si deve conservare la stessa differenza delle quantità del moto MV - mv.

Il Newton espresse forse con minore precisione questi ultimi due principi quando disse che l'azione è sempre eguale, e contraria alla reazione, offia che le azioni di due corpi fono sempre eguali tra loro, e si dirigono in parti contrarie. Mentre quando il corpo più veloce va ad urtare il più lento nella stessa direzione, il più lento non esercita propriamente azione alcuna nel più veloce. Questo perde bensì la stessa quantità di moto, che comunica all' altro corpo. Ma dove si hanno azioni eguali, e contrarie, la quantità del moto non si trasferisce soltanto, ma si distrugge. E così quando due corpi vanno ad urtarsi dalle due parti opposte, coll'azione dell' uno, e colla reazione dell' altro viene a distruggersi la disferenza delle due quantità di moto. Anche quella, che il Newton chiamava forza d'inerzia, non deve già concepirsi come una forza affoluta, che risieda propriamente ne' corpi, e che tenda a conservarli nello stato, in cui sono, o di moto, o di quiete. Un corpo, ridotto che sia allo stato di quiete, abbisogna di qualche forza per moversi : e quand' abbia incominciato a moversi con una data velocità, e direzione, abbifogna di una nuova forza per deviare o da una parte, o dall'altra, e per accrescere, o scemare la propria velocità. E così uno stato qualunque si conserva precisamente perchè vi vuole una ragione per poterlo cambiare.

Per esprimere analiticamente i principi accennati dovrebbe dirsi che nell'urto de' corpi rimane sempre costante la quantità $MV \pm m v$, prendendo il segno superiore quando i due corpi vanno ad urtarsi verso la stessa parte, ed il segno inseriore quando il moto si sa dalle parti opposte. In oltre chiamando Z la velocità comune ad ambidue dopo l'urto, la quantità del moto dovrebbe anche esprimersi per $Z \cdot \overline{M + m}$: ed eguagliando tra loro queste due quantità

si avrebbe $Z = \frac{MV \pm mv}{M+m}$. Il caso sarebbe ancora lo stesso se, oltre alle velocità V, ed v, vi sosse nei corpi, che si urtano, qualche altro grado di velocità comune ad ambidue. Mentre i corpi non agiscono gli uni sugli altri che colla differenza delle loro velocità: e la differenza è la stessa, tanto di V, ed v, quanto di A+V, ed A+v. Dunque il moto comune non può portare cambiamento alcuno alle leggi del moto relativo: ossia per usare la frase del Newton, il moto de' corpi chiusi in un dato spazio rimane sempre il medesimo, relativamente a ciascuno di essi, comunque lo spazio o stia sermo, o si muova con una velocità comune a tutte le sue parti.

Prendendo le differenze delle velocità innanzi l'urto V, ed v, e della velocità comune dopo l'urto $\frac{MV \pm mv}{M+m}$ si avrà la velocità acquistata da un corpo, e perduta dall' altro per cagione semplicemente dell' urto. L'elasticità deve fare che i corpi si comprimano urtandosi, e che poscia ripiglino la figura istessa di prima, rilasciandosi in parti opposte. Se le forze, con cui si comprimono, e con cui si rimettono i corpi fossero tra loro eguali, cioè se l'elasticità fosse persetta, il corpo, che perde per l'urto una data porzione della velocità di prima, ne dovrebbe perdere altrettanto per l'elafticità: e così pure la velocità acquistata dall' altro corpo dovrebb' essere il doppio di quella, che corrisponde all'urto semplice. Però dalle formole generali dell' urto si possono derivare anche quelle dell' urto de' corpi elastici. Ma tutte le stesse formole, e tutte le leggi dell' urto de' corpi, già ritrovate dal Wallis, dal Wrenn, e dall' Huygens, sono esposte tanto semplicemente nell' Introduzione al secondo tomo della Cosmografia, che non occorre qui di trascriverle.

CAPO SECONDO.

Delle prime leggi del Moto uniforme, e variabile.

Nche tutt'i rapporti della velocità, dello spazio, e del tempo. nel moto, che si continua equabilmente, e colla stessa invariabile velocità, dipendono da una semplice composizione di ragioni. Lo spazio S percorso nel tempo T colla velocità V, dev'effere allo spazio S' percorso nello stesso tempo T, e colla velocità v in ragione delle velocità semplici V, ed v, cioè dev'effere S:S'=V:v. Ma lo spazio S' percorso nel tempo T, e colla velocità v dev' effere allo spazio s percorso nel tempo t, e colla stessa velocità v in ragione de' tempi T, e t, cioè dev'essere S':s=T:t.Sarà dunque S: s = TV: v, cioè gli spazi percorsi nel moto equabile, ed uniforme, faranno in ragion composta delle velocità, e dei tempi. Di qui ancora si caverà S t v = s T V: e conseguentemente si avranno le analogie $V: v = \frac{S}{T}: \frac{s}{t}$, e similmente $T: t = \frac{S}{V}: \frac{s}{v}$. Cioè le velocità saranno in ragione diretta degli spazi, e reciproca dei tempi : e i tempi faranno in ragione diretta degli spazi, e reciproca delle velocità: al che si riducono tutt'i teoremi, e le leggi del moto equabile esposte dal Galileo nel dialogo terzo della Meccanica.

Dalle suddette leggi si possono ricavare anche le altre del moto variabile, accelerato, o ritardato, quando di più si ristetta che qualunque sia l'accelerazione, e il ritardo in un tempo più corto si avrà sempre una variazione minore, e però diminuendo il tempo all'infinito si avrà sinalmente un limite, dentro il quale si potrà trascurare ogni variazione, e il moto potrà riguardarsi come uniforme. Applicando adunque le analogie del moto equabile alle veloci-

locità, e agli spazi percorsi in qualunque tempo infinitamente piccolo, non sarà più di bisogno che di prenderne le somme per avere
l'intero spazio percorso in qualunque altro tempo proposto. Data la
legge, con cui cresce la velocità, sarebbe un problema puramente
analitico quello di ritrovare generalmente il rapporto dello spazio,
e del tempo. Ma nell'ipotesi più semplice, che, presi eguali tra loro
i tempicciuoli infinitamente piccoli, si abbiano in ciascuno di essi
degli accrescimenti eguali della velocità, e che il moto sia uniformemente accelerato, la sola Geometria può bastare per la soluzione del problema.

I tempicciuoli eguali, e infinitamente piccoli fi esprimano colle rette AB, BC, CD, DE, ec., fig. 1., e sia BF la velocità acquistata nella prima porzione di tempo AB. Tirando la retta AFM, e segnando tutte le parallele come nella figura, saranno aG, cH, eI, ec. gli accrescimenti eguali della velocità, e la velocità totale nel tempo AE dovrà esprimersi per EI, e in qualunque altro tempo AN si esprimerà per NM. Ma perchè presi i punti D, E infinitamente proffimi tra loro, il moto può riguardarsi come unisorme, e la velocità DH come costante nel tempo DE, e si può in oltre trascurare la retta e I rispetto a DH, e il triangolo He I rispetto al trapezio DHIE; lo spazio percorso in tutto il suddetto tempo si esprimerà col prodotto del tempo DE nella velocità DH, offia col trapezio DHIE. Così pure in qualunque altra porzione di tempo CD lo spazio percorso si esprimerà col trapezio corrispondente CEHD, e, prendendo le somme, tutto lo spazio percorso nel tempo AE si esprimerà coll' area del triangolo AEI, e lo spazio percorso in qualunque altro tempo AN si esprimerà coll' area ANM.

Dunque nel moto uniformemente accelerato se i tempi si esprimeranno colle basi di due triangoli simili, le velocità si dovranno esprimere colle altezze, e gli spazi percorsi colle aree corrispondenti alle basi, e alle altezze dei triangoli. Ma le aree di tutte le figure simili fimili stanno tra loro come i quadrati dei lati omologhi, ed è pure l'area del triangolo AEI all' area del triangolo ANM come il quadrato di AE al quadrato di AN, o come il quadrato di EI al quadrato di NM. Dunque nel moto uniformemente accelerato crescendo le velocità in ragione semplice de tempi computati dal principio del moto, gli spazi percorsi cresceranno in ragione duplicata tanto de' tempi, quanto delle velocità. Ma di più se in tutto il tempo espresso per AN un corpo si movesse equabilmente colla velocità invariabile NM, lo spazio percorso dovrebbe esprimersi coll' intero rettangolo di AN in NM, cioè col doppio del triangolo ANM. Dunque se dopo un tempo qualunque il moto uniformemente accelerato si convertisse in equabile, e il corpo continuasse a moversi colla velocità acquistata nel fine del tempo suddetto, percorrerebbe in altrettanto tempo uno spazio doppio di quello, che ha veramente percorso incominciando dalla quiete, e gradatamente accelerandofi . Is and a second land

Per applicare tutti questi teoremi alla caduta libera de' corpi, bisognerebbe richiamare alla mente alcune verità fisiche : che la gravità è una proprietà generale de' corpi, e che agisce in tutti, accelerandoli sempre egualmente in tempi eguali. Il Galileo incominciò ad esplorare colle sperienze queste leggi primarie della natura, lasciando cadere dal campanile di Pisa dei corpi di diverso genere, ed offervando che la differenza dei tempi della caduta era tanto piccola da doversi onninamente attribuire alla resistenza dell' aria. Dopo che il Guericke inventò la macchina Pneumatica, le sperienze fatte nel vuoto divennero più precise. Il Galileo dall' eguale accelerazione di tutt'i corpi, che cadono, ne inferì che la gravità affoluta, e il peso totale de' corpi dev' essere proporzionale alla quantità della materia. Mentre ressendo eguale la velocità in tutte le particelle, che cadono, la quantità totale del moto, e la forza motrice dev'effere come il numero delle particelle medefime, offia come la quantità di materia di ciascun corpo.

A questi principi d'esperienza aggiunse il Galileo un' ipotesi che la gravità in tempi eguali agisca sempre egualmente, e nei corpi che incominciano, e in quelli che continuano a muoversi. L'idea di una forza continua non basterebbe a somministrarci una prova diretta di questa fisica verità. Al Galileo bastò che l'ipotesi fosse conforme in se stessa alla semplicità della natura, ne ricercò risultati, e trovandoli pienamente conformi alle sperienze rimase certo della verità dell' ipotefi. I primi rifultati fono, che la velocità deve crescere in ragione semplice, e gli spazi in ragione duplicata dei tempi : che , esprimendo i tempi successivamente coi numeri 1, 2, 3, 4, ec., gli spazi presi dal principio del moto si esprimeranno coi termini analoghi della serie 1,4,9,16, ec.: e gli spazi successivamente percorsi in tempi eguali saranno 1, 3, 5, 7, ec. Il Galileo verificò questa proporzione ne' piani inclinati, dove, come il moto è più lento, così ancora l'esperienza è più facile. Secondo le più precise esperienze, che si sono fatte nell' Osservatorio di Parigi, un corpo cadendo liberamente in un minuto secondo di tempo percorre 15 piedi di Parigi, 1 pollice, e linee 2 1 : nell'altro

fecondo susseguente piedi 45, pollici 3, e linee $6\frac{1}{2}$: e successivamente in un altro secondo piedi 75, pollici 5, linee 10 5. Il di-

vario dalla ragione dei numeri 1, 3, 5 è tanto piccolo da doversi

onninamente attribuire alla resistenza dell' aria.

Volendo esprimere analiticamente anche i rapporti della velocità, del tempo, e dello spazio ne' moti uniformemente accelerati, chiamando G la forza affoluta, e costante della gravità, T, V, ed S rispettivamente il tempo, la velocità acquistata, e tutto lo spazio percorso, T', V', S' i rispettivi elementi infinitamente piccoli; farà in primo luogo il prodotto della forza, e dell' elemento del tempo, in cui agisce, eguale all' elemento della velocità, cioè farà B

farà G.T'=V', e prendendo le fomme G.T=V. In fecondo luogo, poichè in un tempo infinitamente piccolo il moto può prendersi per equabile, e nel moto equabile lo spazio S' dev' essere eguale al prodotto del tempo T', e dell' intera velocità V, e per conseguenza dev' essere $T'=\frac{S'}{V}$; sarà ancora G.S'=V.V'. In terzo lnogo, perchè tutto lo spazio S, percorso nel tempo T con un moto uniformemente accelerato, è doppio dello spazio, che si potrebbe percorrere nello stesso tempo, e coll' ultima velocità V continuata uniformemente; sarà $2S=VT=\frac{V^2}{G}$, ed $V=\sqrt{2G.S}$. Per applicare le stesse formole ai corpi gravi, che cascano in un piano inclinato, bisogna premettere un altro teorema elementare, che quantunque sia stato il soggetto di molti dubbi, e di molte, ed oscure dimostrazioni, si può adesso ridurre alla maggiore semplicità, ed evidenza.

CAPO TERZO.

Dei principj della composizione, e della risoluzione delle forze.

trasportarlo in un dato tempo, la prima da O in P, fig. 2., la seconda da O in M, e che però si possano esprimere rispettivamente colle rette OP, OM. Sia retto l'angolo MOP, e s'intenda che l'essetto della prima sorza sia di allontanare il corpo dalla retta OM dello spazio OP, e l'essetto della seconda sia di allontanarlo da OP dello spazio OM. Impresse insieme le due sorze, la seconda di esse non potrà sare che il corpo si discosti da OM, nè più nè meno di quello che sarebbe colla prima. Mentre per discostarlo maggiormente bisognerebbe che una porzione della seconda sorza agisse da O in P: ed essendo OM egualmente inclinata, e posta rispetto alla OP, ed alla linea prolungata Op, non vi sarebbe ragione alcuna, per cui dalla seconda forza non dovesse risultare

una azione diretta da O in p eguale a quella, che supporrebbesi diretta da O in P: e ciò posto le due azioni eguali, e contrarie si distruggerebbero. Così ancora nell' ipotesi del ritardo, risultando dalla forza OM una qualche azione diretta da O in p, ne dovrebbe risultare un' altra eguale da O in P. Il corpo adunque nel tempo dato si discosterà da OM della stessa quantità OP, e arriverà precisamente alla retta PN parallela ad OM. Alla stessa maniera si potrà provare che la seconda sorza porterà il corpo sino alla retta MN parallela ad OP, o sia, o non sia impressa la prima sorza. Però impresse insieme le due sorze il corpo passerà nello stesso tempo da O in N, come se sosse spinto da una sola sorza rappresentata colla retta ON.

Due forze adunque, che si esprimano co' due lati di un rettangolo, equivalgono ad una forza, che si esprima colla sola diagonale, e si potrà sostituire indifferentemente, e quest'una a quelle due, e quelle due a quest' una. Poichè nella stessa maniera movendosi il corpo per la diagonale ON si discosta dal lato OM della quantità OP, e dal lato OP della quantità OM, e i moti secondo OM, OP, formando un angolo retto colle loro direzioni, non possono reciprocamente influire l'uno sull'altro. Così il principio della composizione, e della risoluzione delle sorze si può dimostrare con una specie di riduzione all' assurdo, quando l'angolo delle due forze sia retto. Gli altri due casi dell' angolo acuto, e ottuso si riducono Geometricamente al caso dell' angolo retto. Sono molti anni che ho proposto questa maniera di dimostrare una verità elementare, forse non abbastanza schiarita, e dimostrata con altri più lunghi ragionamenti. Ho avuto il piacere di veder poi feguitata la stessa idea in un trattato di Meccanica stampato in Parigi, e in operetta stampata sullo stesso argomento in Verona. Bisogna adesso ripetere la riduzione degli angoli obliqui al caso che le direzioni delle due forze formino insieme un angolo retto.

Siano le due forze OP, OM, fig. 3., e sia acuto l'angolo POM.

B 2

BSi

Si compisca il parallelogrammo POMN, e il rettangolo circoscritto DOCN, e in oltre dal punto M fi tiri ful lato OP la perpendicolare ME. Nel rettangolo MEOC la forza espressa per OM, per ciò che si è detto, equivale alle due OE, OC. Dunque le due OP, OM equivalgono alle tre OP, OE, OC. Ma fono eguali i triangoli OME, PND, ed eguali pure le rette OE, PD. Dunque le due OP, OM equivalgono ad altre due forze espresse per OD, OC, che insieme equivalgono alla forza espressa per ON. Se l'angolo MOP fosse ottuso, come nella fig. 4., la forza OE avrà una direzione contraria alla forza OP, e la differenza di esse Sarà OD. Così le due forze OP, OM saranno equivalenti alle due OD, OC, che già equivalgono alla forza ON. Dunque generalmente se le due forze impresse insieme ad un corpo, e le due direzioni di esse si esprimeranno co' due lati di un parallelogrammo qualunque, la forza risultante, e composta si dovrà esprimere per la diagonale: ed al contrario la forza espressa con una retta qualunque sarà equivalente a due altre, le cui quantità, e direzioni si esprimano co' due lati d'un parallelogrammo qualunque, che abbia la stessa retta per diagonale.

Perchè la diagonale è sempre minore della somma de' due lati, ancora la sorza composta secondo la diagonale sarà minore della somma delle due sorze risolute secondo i lati: e lo stesso si dovrà dire delle velocità, quand' esse siano proporzionali alle quantità delle sorze impresse. Ma se da M, e P si condurranno sulla diagonale ON le due perpendicolari MQ, PR, e se così le due sorze OM, OP si risolveranno nelle quattro MQ, OQ, PR, OR; le due MQ, PR, essendo tra loro eguali, faranno equilibrio nel punto O, e le due sole OQ, OR agiranno secondo la direzione della diagonale. Nel caso dell' angolo acuto, fig. 5., cospireranno insieme le due sorze, e se ne dovrà prendere la somma, e sarà ON=OQ+OR. Nel caso dell' angolo ottuso, fig. 6., bisognerà prendere la differenza delle due sorze contrarie, e sarà ON=OR-OQ.

Però l'errore di quelli, che credettero di trovare nella composizione delle forze l'essetto minore della causa, e maggiore nella risoluzione, nasce dall' aver essi paragonato l'essetto prodotto in una data direzione alla causa, che agisce in una direzione diversa. Ridotto il paragone alla direzione medesima è manisesto, che la forza composta secondo la diagonale produce sempre lo stesso essetto, che le due forze espresse sepresse sepresse coi lati potrebbero produrre secondo la direzione della già detta diagonale.

Era più fingolare l'error di quelli, che ammetendo la compofizione del moto rigettavano poi il principio della rifoluzione, ch'è una immediata confeguenza del primo, e fostenevano che la natura si serve sempre della composizione, e giammai della risoluzione. I fenomeni più famigliari dell' equilibrio di vari pesi, della tensione delle corde, e dell' urto obliquo de' corpi fanno chiaramente vedere, che la natura si serve indifferentemente, e di un principio, e dell' altro. Mentre se da tre fili PO, MO, QO, fig. 8., tirati in un piano orizzontale, e uniti insieme nel punto O, si lascieranno pendere verticalmente tre pesi P, M, Q, si avrà l'equilibrio di tutti e tre, e il punto O si sermerà dove i pesi P, M, Q saranno ordinatamente proporzionali ai feni degli angoli ONP, NOP, OPN. Onde effendo i lati di qualunque triangolo proporzionali ai feni degli angoli opposti, con questa semplice esperienza può ciascuno vedere, che nel caso dell' equilibrio le forze esercitate secondo le direzioni OQ, OP, OM devono effere tra di loro come la diagonale ON, e come i lati OP, OM del parallelogrammo POMN: offia che le forze OP, OM equivalgono alla forza ON, a cui è eguale, e contraria la forza OQ, che arriva ad equilibrarle.

Istessamente se la linea MNm, fig. 7., rappresenterà un piano immobile, che venga urtato da una palla nel punto N, e nella direzione ON, esprimendo la forza della palla colla retta ON, e rifolvendola nelle due OP, OM; la forza OM sarà quella, che dovrà estinguersi coll' urto. Senza di essa la palla continuerebbe a

scorrere equabilmente al lungo del piano, colla semplice sorza OP, offia Nm; quando nell' urto istesso per ragione dell' elasticità non venisse a rimettersi qualch' altra forza perpendicolare. Se l'elasticità fosse perfetta, e si rimettesse la forza NP eguale ad OM, la palla risalirebbe nella direzione No, e l'angolo di ristessione o Nm sarebbe eguale all' angolo d'incidenza ONM. Se l'elasticità fosse imperfetta, come ordinariamente succede, l'angolo d'incidenza sarebbe minore: e per lo contrario si avrebbe colla rislessione un angolo maggior di prima fe il corpo ricuperasse la propria figura con una forza maggiore di quella della compressione, come succede nella gomma Peruana, detta Caotchouk. Negli urti obbliqui di molte palle, feguitando i principi medesimi, bisognerà risolvere la forza intera dell' urto in due, l'una parallela alla superficie del corpo urtato, che non eserciterà contra di esso azione alcuna, l'altra perpendicolare, che fostituendosi in luogo della forza, e della velocità affoluta, lascierà applicare le formole già esposte sopra l'urto diretto de' corpi a qualunque altro caso, che i corpi si urtino con qualfivoglia direzione.

CAPO QUARTO.

Della discesa libera de corpi ne piani inclinati.

leggi della caduta libera de' corpi a quei corpi, che cadono fopra qualunque piano inclinato. Sia il piano AB, fig. 9., inclinato all' orizzonte CB coll' angolo ABC. Sia posto il corpo nel punto O, e tutta la gravità si esprima colla verticale NO, e dal punto N si tiri sul piano AB la perpendicolare NP. Tutta la forza del corpo nel punto O si risolverà in due: una espressa per NP, che essendo perpendicolare al piano s'impiegherà unicamente nel premerlo: l'altra espressa per OP, che essendo parallela al piano s'impiegherà nell' accelerazione della caduta. Ed essendo tra loro simpiegherà nell' accelerazione della caduta. Ed essendo tra loro simpiegherà nell' accelerazione della caduta.

fimili i due triangoli NOP, BAC, farà in qualunque punto O la forza totale della gravità alla forza, con cui il corpo cade, e s'accelera nel piano inclinato AB, nella ragione costante della lunghezza del piano AB all' altezza AC. Però essendo data, e costante la forza, che agisce al lungo del piano inclinato, il moto vi sarà uniformemente accelerato: le velocità cresceranno nella semplice ragione de' tempi: e gli spazi percorsi AO, AB saranno come i quadrati dei tempi, o ancora come i quadrati delle velocità acquissate in O, e B. Cioè il moto in un piano inclinato sarà quell' issesso che avrebbesi nella caduta verticale di un corpo, la cui gravità assoluta G sosse divenisse soluta nella ragione dell' altezza del piano alla lunghezza, e divenisse solumente G. $\frac{AC}{AB}$.

Questa è una semplice conseguenza dei principi antecedenti. Affine di paragonare il moto nella verticale AC, e nel piano inclinato AB, basta ristettere che in un luogo, e nell'altro continuando sempre l'azione della forza come comincia, le velocità acquistate in tempi eguali, comunque o infinitamente piccoli, o finiti, devono effere proporzionali alle forze: cioè, la velocità della libera difcefa dev' essere alla velocità acquistata in egual tempo nel piano inclinato AB, come la lunghezza AB all' altezza AC. E questa pure farà la ragione degli spazi percorsi in egual tempo. Poichè in un tempo infinitamente piccolo potendosi riguardare come equabile il moto uniformemente accelerato, e nel moto equabile gli spazi esfendo proporzionali alle velocità; se tutto il tempo della discesa divideraffi in qualfivoglia numero di parti eguali, e infinitamente piccole, gli spazi percorsi nella prima parte del tempo verticalmente, e nel piano inclinato faranno tra loro come la velocità della discesa verticale alla velocità nel piano inclinato, ossia nella ragione costante della lunghezza AB all' altezza AC. E ciò valendo egualmente nella seconda porzione di tempo, e in tutti gli altri tempi successivi, prendendo tutte le somme, e componendo le 12gioni,

gioni, tutto lo spazio percorso nella discesa verticale sarà allo spazio percorso in egual tempo nel piano inclinato, come la lunghezza del piano all'altezza.

Se dal punto C, fig. 10., sul piano inclinato AB si tirerà la perpendicolare CP, effendo AB: AC = AC: AP, farà AP lo spazio percorso nel piano inclinato AB in tutto quel tempo, in cui il corpo cadendo verticalmente arriverebbe da A in C. Ed essendo gli spazi AC, AP percorsi in egual tempo, la velocità in C, secondo l'altro teorema antecedente, farà alla velocità in P, come tutta la forza della gravità a quella porzione di forza, che agifce nel piano inclinato, cioè, come la lunghezza del piano AB all'altezza AC. Ma poichè il moto nel piano AB è uniformemente accelerato, lo spazio AB dev' effere allo spazio AP, come il quadrato della velocità in B al quadrato della velocità in P. Dunque la velocità acquistata cadendo da A in B, sarà alla semplice velocità acquistata cadendo da A in P, come la radice di AB alla radice di AP, offia nella ragione semplice di AB: AC. Dunque tanto la velocità in C, quanto la velocità in B avranno la stessa ragione alla velocità in P: e per confeguenza le velocità in C, e in B faranno tra loro eguali. Alla stessa maniera si proverà che la velocità della caduta libera da A in C, farà eguale a quella, che si acquisterebbe cadendo in qualunque altro piano Ab, che abbia la stessa altezza AC: e così sarà vero generalmente che un corpo cadendo da un dato punto per qualfivoglia piano inclinato arriverà fempre colla stessa velocità alla stessa linea orizzontale.

Poichè le perpendicolari CP, Cp, ec., che dal punto C fi possono tirare su tutt' i piani inclinati AB, Ab, ec., terminano nel semicircolo descritto col diametro AC, cadendo un corpo per tutte le corde superiori AP, Ap, ec. del semicircolo APC impiegherà lo stesso tempo, in cui cadrebbe dal diametro AC. E poichè tirando pa parallela, ed eguale ad AC, e congiungendo la Ca, l'angolo aCp è retto, e aC è la perpendicolare tirata

dal punto a nel piano inclinato pc; ancora tutte le corde inferiori PC, pC, ec. si percorreranno nello stesso tempo del diametro AC, o pa. In oltre, poiche il tempo della discesa da A in B è al tempo della discesa da A in P, come la radice di AB alla radice di AP, offia in ragione semplice di AB: AC, e istessamente il tempo della discesa da A in P, ossia da A in p è al tempo della discesa da A in b, come AC: Ab; il tempo della discesa da A in B, farà al tempo della discesa da A in b, come AB: Ab, cioè i tempi della discesa per diversi piani inclinati di eguale altezza, faranno proporzionali alle lunghezze femplici de' piani. Finalmente se ancora le altezze dei piani fossero differenti, fig. 9., poiche il tempo della discesa per AC è al tempo della discesa per aC, come VAC: VaC, componendo insieme tutte le ragioni di AB: AC, V AC: V aC, aC: ab, si troverà che il tempo della discesa per AB è al tempo della discesa per ab, come $\frac{AB}{VAC}$: $\frac{ab}{VaC}$, cioè, che i tempi della discesa per differenti piani diversamente inclinati all' orizzonte sono tra loro in ragione semplice delle lunghezze, e sudduplicata reciproca delle altezze.

Sono questi i principali teoremi, che il Galileo, e in seguito gli altri Autori hanno insegnato intorno alla discesa de' corpi in qualsivoglia piano di una data inclinazione. Il Galileo aveva anche insegnati gli altri teoremi, che risguardano la composizione, e la risoluzione dei moti, e delle sorze: e se n'è anzi servito ampiamente nella teoria de' corpi gettati obbliquamente. Ma è poi singolare, che nel Teorema undecimo del moto naturalmente accelerato non abbia egli avvertito, che il moto di un corpo deve conseguentemente variarsi nel passare da un piano all'altro di diversa inclinazione: ed abbia anzi supposto generalmente, che un corpo partendo da un punto dato dovesse sempre arrivare colla stessa ve-

locità ad un dato orizzonte, qualunque fosse il numero, e la posizione dei piani inclinati, e contigui, per i quali fosse obbligato

di scendere successivamente. L'Huygens nella Propos. VIII. dell' Orologio Oscillatorio, il Keill nel Teorema XXXVIII. dell' Introduzione alla Fisica, e molti altri hanno adottato lo stesso errore. E' però facile da vedersi, che se i due piani AB, BC, fig. 11., formeranno tra loro l'angolo ABC, e sulla BC continuata si condurrà la perpendicolare AD, sarà la velocità del corpo nel primo piano alla velocità residua nel secondo, come AB: DB, ossia come il seno totale al coseno dell'angolo de' due piani. E se la prima velocità si esprimerà per AB, sarà DB la velocità nel secondo piano, AD la porzione di velocità, che impiegherassi nel premerlo, e descritto col centro B, e col raggio BA il semicircolo EAC, sarà ED la velocità perduta per la semplice inclinazione dei piani.

Se l'angolo ABD farà infinitamente piccolo, farà pure infinitamente piccolo il seno AD rispetto al raggio AB. Ora egli è chiaro, che in qualfivoglia curva continua è infinitamente piccolo l'angolo, che formano tra loro tutti gli archetti, o elementi contigui del perimetro. Danque, se un corpo si moverà nel perimetro di una curva, farà infinitamente piccola la forza della pressione, che nel paffare da un archetto all' altro s'impiegherà perpendicolarmente contro ciascuno di essi. Ma poichè il seno verso E D si uguaglia al quadrato di DA diviso per DC, essendo DC una quantità finita, ed AD una quantità infinitamente piccola del prim' ordine, come fuccede in qualfivoglia curva continua, la velocità ED, perduta nel paffare da un archetto all' altro, farà come il quadrato di una quantità infinitamente piccola, cioè farà una quantità infinitamente piccola del second' ordine. Bisognerà adunque, che il corpo passi per un numero infinito di archetti infinitamente piccoli del primo ordine, cioè che passi per un arco d'estensione finita, perchè tutte le velocità perdute formino un infinitamente piccolo del prim' ordine. Dunque in un tempo dato, e finito non perderà il corpo, che una porzione infinitamente piccola di moto, e il corpo continuerà a moversi in una curva, senza che la variazione delle direzioni porti alcuna variazione fensibile nella velocità. CAPO

CAPO QUINTO.

Della discesa nelle curve, e del moto de Pendoli.

If L teorema antecedente è di un uso grandissimo nella dottrina delle acque correnti, importando moltiffimo di sapere, che la velocità de' Fiumi si diminuisce bensì per l'irregolarità del fondo, e delle ripe, e per l'urto negli angoli rettilinei, ma non foffre però alcuna variazione sensibile quando il fondo, e le ripe formino col loro andamento una qualche curva continua. Nella Meccanica quest'è il principio generale, che ci guida nella soluzione di tutt'i Problemi appartenenti alla difcesa de' corpi in qualsivoglia curva CBD, fig. 12. Poiche non dovendosi tener conto delle variazioni, che nascono per la curvità istessa, e per la continuata deviazione di tutte le direzioni, il corpo arriverà da C in B con una velocità eguale a quella, che acquisterebbe cadendo liberamente da tutta l'altezza verticale HB. Il che si può ancora dedurre più brevemente dagli altri principi antecedenti. Mentre, secondo ciò, che si è detto, la velocità in M, fig. 13., è la stessa, comunque il corpo vi cada dal piano CM, o PM egualmente alto. In oltre supposto l'angolo CMP infinitamente piccolo non può succedere variazione alcuna passando da CM in MN: e però il corpo cadendo ne' due piani CM, MN arriverà al punto N colla stessa velocità, che acquisterebbe colla caduta continuata nel solo piano PMN. E similmente passando nel terzo piano NB, o in qualunque altro numero di piani , che formino tra loro degli angoli infinitamente piccoli, il corpo arriverà al punto B colla stessa velocità, che acquisterebbe cadendo nel solo piano ENB, o ancora cadendo da tutta l'altezza verticale HB.

Nell' introduzione al primo tomo della Cosmografia si è applicato questo principio alla soluzione de' problemi più celebri, com'è quello, in cui si cerca la curva della più breve discesa da K in B, fig. 12.,

C 2

oppure la curva, in cui cominciando il corpo a cadere da qualfivoglia altezza C, o K arriverebbe fempre in egual tempo all' infimo punto D. Ma quantunque questi problemi siano ivi trattati alla maniera degli antichi Geometri, e coll' ajuto della semplice Geometria, noi qui ci limiteremo a quelle sole considerazioni, che risguardano gli usi più ordinarj, e importanti della Meccanica. Incomincieremo adunque a far offervare ai principianti, che il caso della caduta libera in un arco circolare CBD è lo stesso di un corpo, che si sospenda dal centro A col filo AB, e si lasci cadere dal punto C. In oltre faremo riflettere, che in qualunque altro punto B esprimendo tutta la gravità colla verticale BE, e tirando dal punto E le due perpendicolari EF, EG sulla tangente BF, e ful raggio prodotto AB; tutta la stessa forza si risolverà in due altre, l'una delle quali BG agirà direttamente contro il punto di sospensione A, e produrrà la tensione del filo AB: l'altra BF s'impiegherà nell' accelerazione del corpo al lungo dell' arco circolare BD.

Da questa risoluzione delle sorze, e dalla semplice ispezione dei triangoli è manisesto, che la forza BG nell'infimo punto D si confonde colla BE, e che così la tensione cresce gradatamente da C in D. E' manifesto in secondo luogo, che la forza BF si confonde colla BE all'altezza C del quadrante CD, e va sempre diminuendosi nell'accostarsi al punto D. Così adunque il moto da C, o da K in D è bensì accelerato continuamente, ma non uniformemente, e nel progresso diventano sempre minori i gradi accresciuti in egual tempo alla velocità. La fomma poi di tutti gl' istessi gradi, ossia la velocità totale, si farà massima nel punto Di: sarà eguale a quella che si acquisterebbe cadendo da tutta l'altezza verticale, e sarà proporzionale alla radice dell' altezza medefima. E poichè la velocità concepita si dirige sempre secondo la tangente del circolo, il corpo caduto da K in D dovrà risalire nell' arco D k: e finalmente poichè le forze BF, bf non sono eguali, e contrarie se non nei

nei punti egualmente alti B, b; non si potranno estinguere tutt' i gradi della velocità acquistata cadendo da K in D, se non salendo per un arco D k eguale a DK. Così adunque le oscillazioni continuerebbero sempre egualmente se non vi sosse la resistenza dell' aria, e l'attrito del filo intorno al punto di sospensione.

Incominci il corpo a cadere dal punto K nell' arco circolare KBD, fig. 14. La velocità nel punto B farà quella che si acquisterebbe cadendo da tutta l'altezza LM: e per ciò, che si è detto sul fine del Cap. II., esprimendo coll' unità la forza assoluta della gravità, la velocità si dovrà esprimere generalmente colla radice del doppio spazio percorso, e sarà essa nel punto $B = V \cdot 2LM$. Ma perchè il moto può riguardarsi come equabile nell' archetto piccolissimo BF, per le altre formole del Cap. I., sarà il tempo della BF

discesa da B in $F = \frac{BF}{\sqrt{2LM}}$: e descritto sopra di LD il semi-

circolo LND, essendo LM terza proporzionale ad MD, ed MN, posta $_{2}LM=\frac{_{2}MN^{2}}{MD}$; sarà il tempo dell' istessa discesa =

 $\frac{BF}{MN} \cdot \sqrt{\frac{1}{2}MD}$. Affine di ridurre quest'espressione a qualch' altra, di cui si possa prendere facilmente la somma, per esprimere tutto il tempo della discesa da K in D, bisogna premettere alcune analogie geometriche, che risguardano i principi del calcolo infinitesimale: e che sono.

I. Prese le due semiordinate MB, QF infinitamente prossime tra loro, e sulla prima di esse tirata dal punto F la perpendicolare FO, il triangoletto FOB potrà considerarsi come rettilineo, e come simile al triangolo rettangolo BMA. Ed essendo eguali gli angoli FBO, BAM, che aggiunti all' angolo MBA arrivano a formare un angolo retto, si avrà l'analogia MB:AB=FO:BF=

MQ: BF. Sarà dunque l'archetto $BF = AB \cdot \frac{MQ}{MB}$.

II. Il quadrato della femiordinata d'un femicircolo effendo fempre eguale al rettangolo delle ascisse, sarà $MB^2 = 2AB$. $MD - MD^2$. Ma se l'arco KD, e tutta l'altezza LD si supponesse tanto piccola, che rispetto al rettangolo 2AB. MD si potesse trascurare la quantità MD: come d'un ordine inferiore, sarebbe $MB = V 2AB \cdot MD$. In questo caso adunque potrebbe supporsi l'archetto $BF = \frac{AB \cdot MQ}{V 2AB \cdot MD} = \frac{MQ}{V MD} \cdot V \frac{1}{2}AB$: e ciò posto sarebbe

il tempo della discesa del corpo da B in $F = \frac{MQ}{2MN} \cdot \sqrt{AB}$.

III. Ma se P sarà il centro, e PN il raggio del semicircolo LND, colla stessa analogia di prima si caverà MN:PN=MQ:NR. Sarà dunque $MQ=\frac{MN}{PN}.NR$: e satta quest'altra sostituzione sarà il tempo della discesa in qualsivoglia archetto $BF=\frac{NR}{2PN}.VAB=\frac{NR}{LD}.VAB$, ossia eguale alla quantità costante $\frac{VAB}{LD}$, moltiplicata per l'archetto NR del semicirco-lo LND.

Ridotta l'espressione del tempo a questi termini è manisesto, che, prendendo tutte le somme, il tempo della discesa da K in D, sarà eguale alla stessa quantità costante $\frac{VAB}{LD}$, moltiplicata per tutto il semicircolo LND. Considerando poi la formola $\frac{LND}{LD}$. VAB se ne potranno ricavare molte conseguenze importanti.

I. Poichè $\frac{LND}{LD}$ esprime la ragione della semiperiseria al diametro, ch' è costantemente la stessa in qualsivoglia semicircolo, data la lunghezza del pendolo AB, si avrà sempre la stessa espressione del tempo della discesa negli archi circolari, comunque disuguali

guali tra di loro, quando si possano riguardar tutti come assai piecoli: e però le oscillazioni ne' minimi archi circolari si faranno tutte in egual tempo.

II. Data la quantità $\frac{LND}{LD}$ se si varierà la lunghezza del pendolo AB, il tempo di ciascuna oscillazione negli archi minimi si varierà in ragione sudduplicata della lunghezza medesima: e al contrario le lunghezze dei pendoli saranno in ragione duplicata diretta del tempo di ciascuna oscillazione, ossia in ragione duplicata reciproca del numero delle oscillazioni satte in un dato tempo: mentre è manisesto, che il numero delle oscillazioni satte in un dato tempo è in ragione reciproca del tempo di ciascuna oscillazione.

III. Poichè il tempo della discesa per $\frac{1}{2}AB$, secondo le altre formole antecedenti, si deve similmente esprimere per VAB; sarà il tempo della discesa nel piccolo arco circolare KD al tempo della discesa libera per la metà della lunghezza del pendolo, come $\frac{LND}{LD}$. VAB: VAB, o come LND: LD, cioè come la semiperiseria di un circolo al suo diametro.

IV. Quando sia data la lunghezza di un pendolo, che nel tempo di un minuto secondo compisce un' intera oscillazione scendendo, e poi salendo in un piccolo arco circolare, sarà il diametro alla periferia, come il tempo della discesa per la metà della lunghezza del pendolo al tempo di un minuto secondo: e poichè nelle cadute libere sono gli spazi decorsi come i quadrati dei tempi impiegati a decorrerli; sarà il quadrato del diametro al quadrato della periferia, come la metà della lunghezza del pendolo all' altezza, che si percorre verticalmente in un minuto secondo.

V. Essendo il diametro alla periferia di un circolo prossimamente, come 100000: 314159, supposto che a Roma la lunghezza del pendolo semplice, che compisce una vibrazione nel tempo di un minuto secondo sia di 3 piedi di Parigi, e linee 8.38, come risulta dalle osservazioni de' celebri le Seur, e Jacquier, sarà lo spazio decorso in un minuto secondo da un corpo, che cada liberamente, di piedi 15, un pollice, e linee 1 1. Ed essendo la latitudine di Roma di 44° 54′, cioè minore di circa un mezzo grado solamente della latitudine di Milano, in qualunque ipotesi della gravità accrescinta nelle maggiori distanze dall' Equatore, si potrà supporre che ancora nel nostro paese lo spazio decorso in un secondo nella caduta libera sia circa di piedi 15.1.

Il Galileo fu il primo ad accorgersi nelle lampane smosse dell' eguaglianza dei tempi di tutte le vibrazioni, ma non arrivò mai a cavarne la dimostrazione dalle prime leggi, e dalla natura istessa della gravità. Anzi credette il Galileo, che ciò potesse succedere generalmente comunque gli archi circolari non fossero più tanto piccoli. L'Huygens fu il primo a dimostrare, che tutti gli archi e piccoli e grandi della cicloide si scorrono in egual tempo da un corpo, che continua a cadervi fino al punto più basso: e che ciò non succede nel circolo se non quando gli archi sono piccolissimi. La teoria del moto nella cicloide è stata ridotta alla maggiore semplicità nell' introduzione al primo tomo della Cosmografia. Nell' introduzione al secondo si sono anche spiegate tutte le formole per ritrovare il centro d'oscillazione nei pendoli composti. Qui bisognava esporre i fondamenti Geometrici, e Meccanici dell' uso ordinario di adattare agli orologi astronomici dei pendoli, che si vibrino nei minimi archi d'un circolo.

CAPO SESTO.

Del moto de' Projetti .

N corpo, che si muova in qualsivoglia curva DAT, fig. 15., quando sosse abbandonato a se stesso in qualsivoglia punto A, scor-

scorrerebbe per la tangente AMN descrivendo eguali spazi in tempi eguali: poichè la tangente AMN si può considerare come la direzione istessa della curva nel punto A: e si ricercano sempre delle nuove forze per deviare un corpo dall' attuale direzione del moto, e per accelerarlo, o ritardarlo. Ma se sosse AR perpendicolare alla curva nel punto A, e se col centro R, e col raggio AR si descrivesse l'arco circolare APQ, il corpo scorrendo per la tangente si scosterebbe dal centro degli spazi MP, NQ. Il niso adunque, e la forza, che ha il corpo di seguitare, quanto è da se, la prima direzione del moto, e di scorrere secondo la tangente sa nascere un' altra forza di allontanarsi dal centro direttamente. Quest' altra forza si chiama forza centrifuga, ed è la stessa, che quando un fasso si fa girare in una fionda la tiene sempre distesa, e si fa sentire contro la mano. La considerazione di questa forza entra fostanzialmente nella teoria delle variazioni della gravità, che si hanno andando dall' equatore ai poli, anzi entra in tutte le teorie più sublimi della Terra, e del Cielo, come si è ampiamente spiegato nel primo, e nel secondo tomo della Cosmografia.

Ora per limitarci al semplice moto de' Projetti, faremo riflettere in primo luogo, che qualunque sia la curva ATQ, fig. 16., cessando la forza di gravità in qualunque punto A, il corpo scorrerebbe per la tangente AMN, descrivendo gli spazi AM, AN proporzionali ai tempi. In secondo luogo è da rislettersi, che per la forza di gravità, cadendo il corpo, e deviando dalla tangente, descriverebbe gli spazj MR, NT proporzionali ai quadrati dei tempi. Sarebbe adunque $MR:NT=AM^{2}:AN^{2}$, e tirate le parallele come nella fig. 16., farebbe AB: AC = BR2: CT2: ch' è la proprietà della parabola ATQ riferita al diametro AO. Da questa semplice considerazione se ne possono ricavare moltissime

conseguenze.

I. Poichè il corpo abbandonato nel punto A alla forza di projezione, movendosi equabilmente nella tangente AMN, si scosterebbe dalla verticale AO degli spazi AL, AP proporzionali ai tempi, e poichè in oltre la sorza della gravità, agendo nella direzione verticale, non può alterare il moto orizzontale; la parabola ATQ si descriverà in maniera, che, tirate le verticali equidistanti AO, ML, NT, il corpo passerà in egual tempo dall' una all' altra, e conserverà sempre la stessa velocità orizzontale, che aveva al principio del moto.

II. Poichè il corpo abbandonato a se stesso ne' punti A, ed R scorrerebbe per le tangenti AM, RV, e, per ciò che si è detto precedentemente, arriverebbe in egual tempo da A in M, e da R in V: e poichè in oltre nel moto equabile le velocità sono proporzionali agli spazi percorsi in tempi eguali; la velocità, e la quantità del moto, ossia l'impeto del corpo sarà proporzionale alle tangenti AM, RV intercette tra le verticali equidistanti AO, ML, NT.

III. Essendo equabilmente accelerato il moto delle cadute verticali, la velocità acquistata cadendo per qualsivoglia spazio NT, o AC sarà quella, con cui in egual tempo si potrebbe scorrere equabilmente lo spazio 2AC. Però la velocità della caduta libera sarà alla velocità della projezione in qualsivoglia punto A, come 2AC:AN, e la velocità, con cui il corpo è gettato nel punto A, si eguaglierà alla velocità acquistata deviando dalla tangente di uno spazio AC tale che sia 2AC = AN.

IV. Se si chiamerà P il parametro della parabola appartenente al diametro AO, e sarà generalmente $P \cdot AB = BR^2$, e $P \cdot AC = CT^2$, posta CT = AN = 2AC, si troverà P = 4AC, e $AC = \frac{1}{4}P$: cioè dato il punto A, il parametro P, e tutta la parabola ATQ, il corpo cadendo per un' altezza eguale alla quarta parte dello stesso parametro acquisterebbe una velocità eguale a quella, con cui dev'effere gettato nel punto A secondo AMN, acciò descriva la parabola ATQ.

I. Data l'altezza XA, che corrisponde alla velocità della projezione, si avrà colla stessa costruzione l'altezza, e l'ampiezza di tutte le parabole corrispondenti alle diverse direzioni del getto AM, AU, sig. 18. Poichè in quella maniera, che KA è l'altezza, e 2KD, oppure 4KM l'ampiezza del getto diretto secondo AM; se posta la stessa velocità del getto sarà la direzione AU, sarà pure SA l'altezza, e 4SU l'ampiezza del nuovo getto.

II. Essendo il raggio la maggiore semiordinata del circolo, data la velocità, con cui un corpo è gettato, si avrà l'ampiezza massima 4MM quando sarà KM = KA, e quando per conseguenza sarà semiretto l'angolo MAK, o MAQ. Dunque la massima distanza, a cui si possa spignere una palla di cannone con una data quantità di polvere, si avrà dando al cannone l'inclinazione di gradi 45 coll' orizzonte.

III. Se si prenderanno due archi eguali MU, MU sotto, e sopra il punto M, saranno eguali i due angoli MAU, le due semiordinate SU, e per conseguenza le ampiezze AFI, AHI. Data adunque la forza del getto si potrà gettate la palla alla stessa di-

D 2 ftan-

stanza AI sotto due differenti direzioni AU, che declinino egualmente dall'angolo semiretto MAQ. Si sceglie la direzione superiore nelle bombe, con cui si hanno a rompere i tetti, e le volte, e l'inferiore nei cannoni, con cui si atrerrano le muraglie.

IV. Vicendevolmente quando sia data la forza del getto, e data l'ampiezza AI, a cui conviene gettar la palla, prendendone la quarta parte AV, e alzando in V la perpendicolare VU, che incontri il semicircolo XMA ne' punti U, U, si avranno le due direzioni AU, che soddisfaranno egualmente all' intento. Se la perpendicolare incontrerà il semicircolo in un solo punto M, sarà unico il caso del getto, e si avrà la massima ampiezza, che sotto direzioni diverse possa corrispondere ad un impeto dato di projezione.

V. Se si farà una volta l'esperienza della massima ampiezza AQ, che possa aversi con un impeto dato, cioè con una data quantità di polvere in una palla di un dato peso, la quale ampiezza suos essere nelle colubrine di passi 500, e se si cercherà poi l'angolo QAU, sotto cui abbia a dirigersi il getto, perchè la palla arrivi alla distanza, per esempio, di passi 400, dovrà prendersi QA: IA = KM: SU = 5:4. In questo caso si troverà nelle tavole l'arco AU di gradi 54, l'arco MU di 36: e però l'angolo MAU sarà di gradi 18, e si potrà soddissare al questo con due getti, che declinino egualmente dall'angolo semiretto, e sopra, e sotto di gradi 18.

In questa semplice costruzione sono abbracciati tutt' i Teoremi del Galileo intorno al getto de' corpi in un piano orizzontale. Il Grandi, il Simpson, e molti altri Autori hanno dato la soluzione del problema del getto de' corpi in qualunque piano inclinato. Nell' introduzione al primo tomo della Cosmografia la soluzione Geometrica del Problema si è ridotta al principio medesimo, che sia satto una volta l'esperimento della massima ampiezza, che con un dato pezzo d'artiglieria si può avere in un piano orizzontale. Si sono anche spiegate tutte le regole Trigonometriche di percuotere un corpo alzato di una quantità data ad una data distanza sull'

full'orizzonte. L'equazione analitica del Problema si può dare più brevemente.

Sia AQ, fig. 19., la massima ampiezza, a cui può arrivare il getto, dirigendolo ad angolo semiretto dal punto A, e si faccia AQ = a. Sarà $\frac{1}{2}a$ l'altezza della caduta corrispondente alla velocità della projezione, e sarà 2a il parametro corrispondente al diametro AC. Sia t la tangente dell'angolo NAQ, sotto cui deve dirigersi il getto, perchè la parabola ATI passi per un dato punto T, e sia AP = b, PT = c, e però PN = bt, NT = bt - c, e $AN = b \cdot V$ ($1 + t^2$). Per la natura della parabola, si avrà $2a \cdot bt - c = b^2 \cdot 1 + t^2$, ed ordinando l'equazione, e poi estraendo la radice, si avrà $t = \frac{a}{b} \pm \frac{1}{b}V$ ($a^2 - b^2 - 2ac$).

Per esempio sia l'ampiezza massima AQ di 8000 piedi, sia AP di 5600, e PT di 812, e però il punto T sia alzato sopra l'orizzontale AQ dell'angolo TAQ di 80 15'. Fatte le sostituzioni numeriche, e prendendo il segno superiore, si troverà la tangente t di 2.22, che, posto il raggio 1, corrisponde ad un angolo di 650 45': e prendendo il segno inferiore si troverà 0.637, che corrisponde ad un angolo di 320 30'. Per lo contrario se sosse data la direzione del getto, e si cercasse la forza necessaria per arrivare ad un punto alzato di un angolo dato ad una data distanza sull'oriz-

zonte, l'equazione da rifolversi sarebbe $a = \frac{1}{2}b^2 \cdot \frac{1+t^2}{bt-c}$.

CAPO SETTIMO.

Dell' equilibrio, e del centro di gravità.

S'Intenda, che il piano ABH, fig. 20., sia mobile intorno ad un asse perpendicolare nel punto A, e che per moverlo vi sia da superare una resistenza determinata. Si esprima la forza, che vi s'im-

s'impiega, colla retta BC: si prolunghi la BC sino in H, e presa BC = DE s'intenda, che la stessa sorza nella direzione della stessa since BH venga applicata, prima in B perpendicolarmente al raggio BA, e poi in D obbliquamente a DA. E' manisesto, che in un caso, e nell'altro si avrà sempre lo stesso effetto di svolgere il piano egualmente intorno al punto A. Ora tirando DF perpendicolare, ed EF parallela al raggio DA, e compiendo il parallelogrammo DEFG, la forza DE si risolverà in due, l'una DG, che agendo secondo la lunghezza del raggio DA non contribuirà punto al moto intorno ad A, e l'altra DF, che essendo serondo simili tra loro i due triangoli rettangoli DFE, ABD, sarà DF:DE=DF:BC=BA:DA. Saranno dunque equivalenti le forze BC, DF quando avranno tra loro la ragione reciproca delle distanze perpendicolari DA, BA dal centro del moto A.

Ciò posto se alla linea inflessibile BAD, fig. 21., e mobile intorno al punto A, s'intenderanno applicate perpendicolarmente in B, e D le forze BC, DE, tali che si abbia BC:DE = DA: BA; saranno le due forze in equilibrio. E se alle suddette forze si sostituissero due pesi espressi per B, e D, e sosse B.BA= D. DA, farebbe B. BA tutto lo sforzo, o il momento efercitato dal peso B per alzare il peso D, e D. DA il momento contrario del peso D, e per l'eguaglianza dei due momenti si avrebbe l'equilibrio. In questo caso il punto A, intorno a cui non potrebbe darsi alcun moto, si chiamerebbe il centro di gravità dei due pesi B, e D, ed effendo B:D=DA:BA, farebbe ancora B+D:D=BD: BA; cioè sarebbe la somma dei due pesi ad uno di essi come la distanza totale alla distanza dell'altro peso dal centro di gravità. Con questa analogia, dati che siano due pesi, e la distanza di uno di essi dal punto di sospensione, si troverà a quale diffanza si debba collocar l'altro, perchè abbiasi l'equilibrio : e date le due distanze, e un peso, si troverà qual debba essere l'altro peso Ora da equilibrarfi.

nella

Ora s' intendano attaccati i tre pesi A, D, M, fig. 22., alla verga inflessibile BM, e mobile intorno al punto A. S'intenda ancora, che O sia il centro di gravità dei due pesi D, ed M. I momenti dei due corpi D, ed M rispetto al punto C, dovranno effere D.DA + M.MA = D.OA - DO + M.OA + MO. Ma supposto, che O sia il centro di gravità, per ciò che si è detto precedentemente, farà D.DO=M.MO. Dunque sottratte le quantità eguali saranno i momenti suddetti D.OA+M.OA= D+M.OA: cioè i medefimi, che si avrebbero se i due pesi D, ed M fossero concentrati nel punto O, e sospesi alla distanza O A dal punto A. Che se dalla parte di D, ed M si aggiugnerà un terzo peso, si troverà alla stessa maniera, che il momento del terzo peso, e dei due D, ed M riuniti insieme nel centro O, sarà il momento istesso di tutti e tre i corpi riuniti insieme nel loro centro comune di gravità. E come il caso di tre corpi si riduce al caso di due soli, così il caso di quattro si riduce a quello di tre, ed in qualunque numero di corpi uniti insieme con linee inslessibili, e sospesi da qualche punto, il momento di tutti insieme deve effere quello stesso, che si avrebbe se tutti sossero riuniti nel centro di gravità.

Questo teorema basta per ritrovare in qualunque corpo il centro di gravità, cioè quel punto, intorno a cui, equilibrandosi tutte le sorze, non si può dare alcun moto. Poichè supponendo, che siano legati insieme in qualunque modo i pesi P, P', P'', ec., e che le rispettive distanze di ciascuno di essi da un asse dato di posizione siano Q, Q', Q'', ec., e i momenti P. Q, P'. Q', P'' Q'', ec., e supponendo in oltre che sia z la distanza dell' asse dal centro di gravità, e il momento di tutt' i pesi riuniti nello stesso centro sia $(P+P'+P'', ec.) \cdot z$, dovendo questo momento eguagliarsi alla somma di tutti quelli, dovrà anch' essere $z = \frac{P \cdot Q + P' \cdot Q' + P'' \cdot Q'', ec.}{P + P' + P''}$, ec.

Per esempio, se si proponesse una lamina piana NAP, fig. 23.

mella cui superficie sosse distribuito il peso uniformemente, e si cercasse il centro di gravità O, bisognerebbe riportare la figura ad un asse G Ag dato di posizione, e intenderla sospesa orizzontalmente, in modo che non potesse moversi se non rotando intorno ad esso. Allora ponendo $AO = \chi$, chiamando y la semiordinata DC, x l'ascissa AD, dx l'elemento infinitamente piccolo Dd, sarebbe $2y \cdot dx$ il peso dell'area CFfc, e il momento $2y \cdot x \cdot dx$, e indicando le somme colla lettera S, sarebbe $\chi = \frac{Sy \times dx}{Sy \, dx}$. Generalmente si avrà la distanza del centro di gravità da una data retta considerata come l'asse di sospensione di tutto il

da una data retta considerata come l'asse di sospensione di tutto il corpo, moltiplicando ciascun peso per la rispettiva distanza dall'asse, e dividendo la somma di tutti questi prodotti per la somma di

tutt' i pesi.

Nei trattati elementari del calcolo differenziale, e integrale si diffondono ordinariamente gli Autori nell'applicazione di questa formola ai casi particolari dei triangoli, delle piramidi, delle parabole, delle paraboloidi, ec.: e l'applicazione non ricerca altro appunto, fuoriche le notizie elementari dello stesso calcolo. Nei corpi omogenei come le sfere, le sferoidi, i prismi, i poliedri, ec. il centro di gravità è manifestamente lo stesso centro della figura, e della grandezza. In tutt'i corpi essendo eguali i momenti e da una parte, e dall'altra del piano, che paffa per il centro di gravità, se si tirerà un altro piano che non vi passi, saranno maggiori i momenti nella porzione, che include il centro di gravità, e minori nell'altra. Così fottoponendo a un corpo qualche impedimento alla discesa, il corpo o si moverà, o starà fermo, secondo che l'impedimento o non arriverà fino al centro di gravità, o fi stenderà più oltre. Nei corpi liberi poi la caduta fi dirigerà fecondo la linea tirata dal centro di gravità perpendicolarmente al piano dell' orizzonte, e alla superficie media della Terra, che può riguardarsi come la superficie dell' equilibrio. Mentre intorno alla fteffa

stessa linea di direzione per l'eguaglianza dei momenti non possono inclinarsi i corpi nè da una parte, nè dall'altra. Il Borelli nel suo celebre libro sul moto degli animali ridusse a questi principi tutto il meccanismo dell'equilibrio, e dei disferenti moti, e naturali, e sorzati degli uomini, e dei quadrupedi.

Nella Meccanica sublime la considerazione del centro di gravità apre un campo vastissimo ad altre più dissicili ricerche intorno alla Teoria generale del moto. Nel primo libro del fecondo tomo della Cosmografia la ricerca dell' asse, della velocità, e delle variazioni del moto di un corpo qualunque, con un metodo facile, e nuovo è già stata ridotta a tutta quella semplicità, di cui sono suscettibili queste materie. I principali teoremi sono: che se la direzione della forza impellente non pafferà pel centro di gravità del corpo, oltre il moto di projezione, tutte le particelle concepiranno un moto di rotazione intorno ad un asse, che passi pel centro medesimo: che il moto di projezione sarà lo stesso come se la forza fosse impressa nel centro con una direzione parallela, e il moto di rotazione farà lo steffo come se il centro restasse sisso, e non vi fosse alcun moto di projezione : che due moti di rotazione intorno a due affi differenti compongono sempre un solo moto di rotazione intorno ad un altr' affe dato di posizione, e vicendevolmente un folo moto di rotazione si può risolvere in due, o in più altri : che se i momenti delle forze centrifughe non si eguaglieranno da tutte le parti opposte, continuandosi il moto di rotazione si varierà l'affe : che in ciascun corpo vi sono almeno tre affi , posti ad angolo retto, intorno a ciascuno dei quali può continuarsi uniformemente il moto di rotazione, come incomincia, ec.

Ma aucora nella Geometria la considerazione del centro di gravità somministra un metodo semplice, e generale per misurare tutt'i solidi generati dalla rivoluzione d'una figura piana, come NAP, fig. 23., intorno all'asse Gg. Mentre si può dimostrare, che tutto il solido si eguaglia al prodotto della figura generatrice

NAP nella periferia del circolo descritto dal centro O in tutta la rivoluzione. Quest' elegante teorema, già indicato da Pappo Alessandrino, e provato dal Guldino coll' induzione di molti casi, su per la prima volta dedotto dai principi del moto da un discepolo del nostro Cavalieri. La dimostrazione non deve qui tralasciarsi, e si riduce ai principi seguenti. Esprima I:p la ragione del raggio alla periferia, e restando le altre denominazioni antecedenti sia $p \ge 1$ la periferia descritta col raggio AO intorno all' asse Gg, $p \ge 1$ la periferia descritta da qualunque punto della retta Cc, e $p \cdot 2y \times dx$ l'anello circolare descritto dalla rivoluzione dell' area CFfc, os-

fia 2ydx. Effendo $z = \frac{Syxdx}{Sydx}$, farà ancora pz. S2ydx =

p. S 2 9 x d x, cioè il prodotto del circolo p z nella somma di tutte le aree, ossia in tutta la figura generatrice, sarà eguale alla somma di tutti gli anelli circolari, ossia a tutto il solido generato colla già detta rivoluzione.

CAPO OTTAVO.

Della Tecria, e del maneggio delle Macchine semplici, e composte.

El capitolo precedente si è già spiegato il principio generale dell' equilibrio, e nelle figure 24, 25, e 26. sono indicate le tre differenti combinazioni del peso P, della forza F, e del punto d'appoggio. In tutti tre questi casi si avrà l'equilibrio se il peso, e la forza saranno in ragion reciproca delle distanze dal centro del moto A, ossia se sarà F:P=PA:FA. Se adunque la forza F al peso P avrà una ragione maggiore di PA:FA, la resistenza del peso verrà superata dalla forza. Ma supposto che la linea instessibile FP incominciando a svolgersi intorno al punto A passi in fp, e descriva gli angoli eguali PAp, FAf, sarà PA:FA=Pp:Ff, ed in oltre gli spazi Pp, Ff descritti nello stessi

fo tempo esprimeranno le velocità del peso P, e della sorza F. Adunque il principio sondamentale dell' equilibrio si risolverà in quest' altro: che non si potrà dare alcun moto quando la sorza e il peso siano in ragione inversa della velocità: e che la sorza prevalerà alla resistenza del peso quando la ragione della sorza al peso sarà maggiore della ragione della velocità del peso alla velocità della forza, ossia quando sarà F:P>Pp:Ff, ed F.Ff>P.Pp.

Da ciò apparisce generalmente, che essendo data la quantità assoluta della forza, e data pure la velocità, con cui si muove, non si può accrescere la resistenza, e il peso da superarsi se non diminuendone la velocità, e impiegando un tempo maggiore per alzarlo, o trasportarlo per uno spazio determinato. Così l'economia delle leve, e di tutte le altre macchine, si riduce propriamente a questo, che non potendo noi accrescere oltre di un certo limite la quantità delle forze motrici, e potendo disporre del tempo, facciamo agire una data forza per un tempo tanto maggiore, quant'è maggiore la resistenza da superarsi. Il Galileo nel suo trattato della Scienza Meccanica ha presentato sotto questo punto di vista l'organizzazione delle macchine, ed ha anzi addotto l'esempio, che se ei serviremo di una semplice corda con un secchio attaccato per cavare da un pozzo una data quantità d'acqua in un dato tempo con una data forza, s'ingannerebbe moltissimo chi credesse di poter coll'ajuto di qualsivoglia macchina, colla stessa forza di prima, cavare nello stesso una maggiore quantità d'acqua. Onde fa meraviglia, che ancora volgarmente fi dica di accrescere colle macchine l'azione, e l'energia delle forze.

Il Galileo nel trattato suddetto al principale vantaggio di spendere in tempo ciò che non si può accrescere nella sorza, ha soggiunto ancora due altri vantaggi importantissimi, che si possono ricavare dalle macchine: di applicare più facilmente, e comodamente una sorza data: e di sostituire alla sorza degli uomini le sorze degli animali, delle acque correnti, e si potrebbe aggiugnere anche dell'

E 2 aria,

aria, e del fuoco. Il de la Hire negli Atti dell' Accademia di Parigi del 1699 valutando il peso di un uomo di mezzana statura di circa 140 libbre di Francia, e ristettendo, che un uomo può alzarsi di ginocchio quand'anche sia caricato di 150 libbre, valutò la forza dei muscoli delle gambe, e delle coscie di circa 290 libbre. Con altre simili osservazioni lo stesso Autore sece ascendere la forza dei muscoli lombali solamente a 170 libbre, e a 160 la forza dei muscoli delle braccia, e delle spalle. Alcuni altri Autori Francesi eguagliano la forza di un cavallo a 7 uomini, ed alcuni Autori Inglesi la eguagliano solamente a 5, come può vedersi nelle note alla Lezione IV. del Desaguliers.

Con un semplice vette si può alzare, o smovere un peso anche 20 volte maggiore quando il peso resti applicato ad una distanza 20 volte minore di quella, a cui si applica la forza. Considerando il vette anch' effo come pesante vi è un' altra resistenza da vincere. Bisogna considerare il peso del vette AF, fig. 27., come riunito nel centro di gravità O: bisogna ricercare la forza, che può farvi equilibrio nel punto F, ed aggiugnerla alla forza necessaria per ismovere il peso P, posto alla distanza AP dal centro del moto A. Per esempio, se il peso del vette s'intendesse uniformemente distribuito per tutta la lunghezza, e fosse in tutto di 20 libbre, e però si potesse sostenere con una forza di libbre 10 nell' estremità F: e se in oltre il peso P sosse di libbre 300, e le distanze AP, AF fossero nella ragione di 1:6; basterà una forza di libbre 60 nel punto F per equilibrare la resistenza e del vette, e del peso aggiunto, e per vincerla vi vorrà una forza un poco maggiore, o basterà la stessa di libbre 60 applicata ad una distanza un poco maggiore dal punto A. Nel caso che il punto d'appoggio, il peso attaccato, e la forza si combinino insieme come nella fig. 24, la porzione del vette AF conspirerà col proprio pefo ad alzare il pefo P.

Su questa considerazione si regolano appunto le divisioni della

stadera, ch'è un vette di braccia disuguali, in cui, come è noto, con un solo peso trasportato a diverse distanze da una parte si riconoscono tutt' i pesi, che si sospendono successivamente dall' altra parte, sempre ad egual distanza dal centro del moto. Nella pratica si mette la stadera in equilibrio da se medesima con aggiugnere un peso o da una parte, o dall' altra: e poi sul braccio più corto sacendo crescere i pesi in ragione aritmetica, si segnano nel braccio più lungo le divisioni per l'equilibrio. Ma in ciò vi vuole tutta la diligenza, perchè gli errori commessi a principio non si possono in ogni caso correggere, alternando i pesi come nella bilancia. In questa, ch'è una stadera di braccia eguali, riconoscendosi i pesi da una parte con altrettanti pesi posti dall' altra, se fosse corso qualche errore nella differente lunghezza delle due lanci, e se il peso da riconoscersi si attaccasse prima in F, e poi in P, fig. 24., se ne potrebbe avere la quantità precifa con prendere una media geometricamente proporzionale tra i due pesi, che vi facessero equilibrio prima in P, e poi in F. Mentre supposto il peso da riconoscersi in F, farà FA: PA, come il contrappeso P al peso suddetto : ed alternando le lanci sarà pure FA: PA, come il suddetto peso al contrappeso da porsi in F. La bilancia, e la stadera, e così pure l'affe nella ruota, e gli altri strumenti, che vi si riducono, il mangano, l'argano, le ruote dentate, sono specie di vetti così semplici, che per intenderne tutta l'applicazione non fa bisogno più altro dopo aver detto generalmente che nel cafo dell' equilibrio la resistenza, e la forza devono essere in ragione reciproca delle diflanze.

Ma quantunque io supponga, che chi studierà le presenti instituzioni avrà ancora sott'occhio non solamente le figure, ma ancora le macchine istesse, aggiugnerò qualche cosa intorno alle taglie, che nei trattati elementari della Meccanica sogliono dar luogo a più equivoci. In primo luogo se il centro delle taglie C, e B sosse immobile, come nella fig. 28., sarà manisestamente eguale la velocità

locità del peso P, e della forza F, non si varieranno i momenti, e vi fi avrà folamente il vantaggio di cambiare la direzione, di scegliere la più comoda, e di adattare anche i cavalli ad alzare un peso verticalmente. In secondo luogo se il peso P si sospendesse dal centro C della taglia mobile LBA, come nella fig. 29., congiugnendo insieme colla sottesa BA i punti del contatto B, A, ed abbaffando dal punto A la perpendicolare AE sulla direzione della corda BR, che si suppone tirata in F, mentre la taglia incominciasi a svolgere intorno al punto A, sarà O A la distanza perpendicolare alla direzione del peso, ed E A la distanza perpendicolare alla direzione della forza: ed essendo simili i triangoli COA, BAE, cederà il peso alla forza quando la ragione della forza, e del peso sarà maggiore di quella di OA: EA, offia di CA: BA, cioè del raggio alla sottesa. Nel caso delle corde parallele TA, RB, confondendosi la sottesa col diametro, il peso si supererà da una forza, che sia un poco maggiore della metà.

Se si combineranno insieme diverse taglie mobili, come nella fig. 30., in primo luogo è manifesto, che le sottese GI, EK, ec. tirate per i punti estremi del contatto si ridurranno ad essere perpendicolari alle direzioni delle resistenze, che nelle taglie inferiori fi devono superare in T, e in R. Altrimenti se DA fosse obbliqua ad EK, la forza secondo DA si potrebbe risolvere in due l'una perpendicolare, e l'altra paralella: e questa seconda forza smoverebbe la taglia da E in K, o da K in E, nè cesserebbe il moto se non quando la taglia avesse ripreso una situazione, in cui EK fosse perpendicolare a DA. Ciò posto la forza in E nel caso dell' equilibrio dovrebb' effere alla forza in A, come DK: EK, e la forza in A alla forza in P, come CB: AB, e così componendo tutte le ragioni sarebbe la forza F al peso P come il prodotto dei raggi di tutte le taglie mobili al prodotto di tutte le fottese. Nel caso delle corde parallele la ragione del raggio alla sottesa sarebbe quella di 1:2, e posto che il numero delle taglie sosse 1,2,3,4, ec. farebfarebbe il momento della siessa 2, 4, 8, 16, ec., cioè si avrebbe l'equilibrio con una forza, che sosse $\frac{1}{2}$, $\frac{1}{4}$, $\frac{1}{8}$, $\frac{1}{16}$, ec. della resistenza da superarsi.

Ciò che si è ricavato dal principio fondamentale della ragion reciproca delle forze, e delle distanze, risulta ancora manifestamente dall' altro principio, in cui si risolve il primo della ragion reciproca delle forze, e delle velocità. Mentre è manifesto, che alzando di un dito il peso P ne avanzerebbe uno in A, e un altro in B: e così, per tenere tese le corde, bisognerebbe che si sollevasse di due diti la seconda taglia D, e di 4 la taglia H: onde avanzandone 4 per parte in G, ed I, nell'ipotesi delle corde parallele, la velocità della forza F farebbe 8. Lo stesso principio si può anche facilmente adattare alle altre combinazioni di taglie, mobili, ed immobili alternativamente intrecciate, come nelle fig. 31., e 32. Se il capo della corda FC pende da un punto fisso C, come nella fig. 31., è manifesto che per alzare di un dito il peso P, bisogna che ne avanzino 2 nelle corde della taglia mobile RL, 4 nelle due taglie RL, ID, e così in tre taglie 6, e 8 in quattro, ec. Ma se la corda girasse prima intorno alla taglia immobile HE, e poi intorno alla mobile RL, come nella fig. 32., la ragione delle velocità del peso, e della forza sarebbe di 1:3, con due taglie immobili, e due mobili di 1:5, e successivamente di 1:7, ec. Non è adunque vero se non in questi ultimi casi ciò che il Wolfio nel Teor. 195. della Meccanica, e molti altri Autori hanno supposto generalmente, che in qualunque combinazione di taglie distribuendosi il peso sopra tutte le corde, e tenendole dappertutto tese egualmente, debba effere alla potenza, che lo equilibra, nella ragione del numero delle corde all' unità.

Lo stesso principio si adatta con eguale facilità a qualunque combinazione di ruote dentate, alla vite, ed al cuneo. Per esempio in quella combinazione di ruote, che lo Stevino chiamò col nome di Pancrazio, e che si rappresenta nella fig. 33., le velocità saranno le stesse in E, ed F, e così pure in N, ed H, in A, ed S: in D, ed A poi le velocità saranno proporzionali ai raggi, e così pure in S, ed H, in N, ed E, in F, e G: onde supponendo la ragione dei raggi di 10:1, farà nel caso dell' equilibrio la ragione del peso, e della potenza di 10000: 1. La vite perchè si avanzi dell' intervallo delle due spire ricerca un' intera rivoluzione della potenza, che si applica con un vette ad una data distanza dall' asse: e così nel caso dell' equilibrio la potenza dovrà essere al peso da sostenersi, o da schiacciarsi, in ragione composta dell'intervallo delle due spire alla lunghezza del vette, e del raggio alla periferia. Il cuneo ABC, perchè passi nella situazione abc, fig. 34, deve avvanzarsi dello spazio Bb, mentre la perpendicolare BO misura la quantità dello schiacciamento di tutte le parti del corpo EHDG, che sono in contatto col cuneo . Sarà adunque la forza alla resistenza, come B0:Bb=AF:AD, offia come la semi-larghezza del cuneo al lato.

Questi sono i rapporti generali, che determinano l'azione, e l'energia delle macchine indipendentemente dal peso di esse, e dalle altre resistenze. Si sono già accennati i principi di valutare ciò che devesi al peso. Ma il peso delle macchine ordinariamente è assai piccolo, e la principale considerazione da aggiugnersi risguarda la resistenza che nasce dall'asprezza de' corpi, e dall'intreccio reciproco delle piccole cavità, e delle piccole prominenze delle superficie, che si toccano. Il Leibnitz nelle Miscellanee di Berlino ne incominciò la teoria sissica, e distinse due sorti di movimenti l'uno radente, l'altro volvente. Il primo è il caso d'un parallelepipedo, il secondo di una ruota che scorre sopra di un piano dato. Nel primo caso presentandosi sempre la stessa superficie al contatto, e non potendosi avvanzare un corpo senza che si rompano, o che si pieghino tutte le piccole prominenze, la resistenza è assai maggiore: e però la prima regola pratica, che può darsi generalmente, si è di sosti-

dera-

tuire il moto volvente al radente quant' è possibile. Sebbene in alcuni casi particolari, per esempio nelle ruote dentate, può aversi qualche volta un attrito assai maggiore di quello, con cui due pezzi della stessa materia verrebbero a sossiregarsi senz' alcun moto di rotazione. E ciò non solamente per la dissicile corrispondenza dei denti, ma ancora perchè le dimensioni dei metalli vengono alterate dalle variazioni del caldo, e del freddo, e quelle del legno dall' umido, e dal secco.

Il Desaguliers nelle note alla lezione decima ci diede i risultati delle sperienze, che sece intorno alla quantità dell'attrito in tutte le macchine. Nella bilancia lo trovò piccolo, essendo piccola la superficie, su cui si appoggia il vette, e circolare il moto concepito intorno al punto d'appoggio. Lo stesso accade nella bilancia: ma perchè si possano con essa discernere le più piccole differenze dei pesi, bisogna che l'asse, e l'anello, da cui pende siano assai lisci, e che la forma dell' anello sia più tosto ovale, che circolare, e bisogna che il peso, la figura, e la distanza dal centro del moto sia precisamente eguale nelle due lanci. Per lo contrario la forza dell'attrito è affai grande nelle piccole taglie, maffime fe accade che per l'umidità si gonfino le corde. Secondo il diverso diametro delle rotelle trovò il Desaguliers una grandissima disserenza di attrito. In una taglia di centro immobile, e del diametro di 3 pollici, accavalcata una corda del diametro d'un pollice, e di due terzi, e sospese egualmente dai due capi 800 libbre di peso, ve ne volevano da una parte altre libbre 436 2 per incominciar qualche moto. Fatto lo stesso esperimento in una taglia di 29 pollici di diametro, bastavano per togliere l'equilibrio 45 libbre di peso, cioè meno di 1. L'affe nella ruota ha pure un piccolo attrito, quando il cilindro sia piccolo, e non sia troppo grossa la corda, con cui si sostenta il peso, nè vi sia da impiegare una forza considerabile per piegarla. Il cuneo, presentando sempre la stessa superficie al corpo da sendersi, ha un attrito grandissimo: il che deve anche dirsi della vite, che propriamente è un cuneo spinto da un vette, come si espresse il Newton.

Anche a questo genere di ricerche il Sig. Eulero, ed altri celebri Matematici hanno ultimamente applicato tutti gli ajuti dell' Algebra più sublime. Le formole analitiche, per valutare la forza dello sfregamento in qualunque macchina, fono ridotte a maggiore semplicità sul fine della prima Parte della Meccanica del Sig. Bossut. Ma per l'applicazione delle stesse formole bisogna prima conoscere la proporzione, che passa in qualunque caso proposto tra la pressione, e la frizione. Questa non può conoscersi se non colle sperienze immediate : e le sperienze per determinare la proporzione delle due forze nelle superficie, che si sfregano insieme, nella bilancia, o in qualunque altra macchina, non ricercano meno di quelle, con cui si può determinare l'intero effetto dello sfregamento. Tutte le congetture proposte sinora intorno alla natura dei primi filamenti dei corpi, e alla maniera, con cui si piegano, e cedono nel soffregarsi, non danno nessuna regola ben sicura. Le stesse sperienze, che si sono farte per determinare in un caso dato le variazioni, che nascono dalla diversa velocità, e dai diversi pesi, non suggeriscono niente di ben precifo per gli altri casi. Essendomi adunque proposto di abbracciare in queste Instituzioni ciò che può effere di un uso immediato, lascio che in qualunque caso si giudichi dalle sperienze immediate della frizione, e senza portarne più avanti la teoria analitica, incomincierò ad applicare gli altri principi antecedenti alla qualitie more gatto le flesso efferences teoria delle Fabbriche.



di diametro, haftavano per tegitise i