



Corso Luigi Einaudi, 55 - Torino

Appunti universitari

Tesi di laurea

Cartoleria e cancelleria

Stampa file e fotocopie

Print on demand

Rilegature

NUMERO: 870

DATA: 12/03/2014

A P P U N T I

STUDENTE: Aimar

MATERIA: Fisica I + prove d'esame + Eserc.

Prof. Barbero

Il presente lavoro nasce dall'impegno dell'autore ed è distribuito in accordo con il Centro Appunti.

Tutti i diritti sono riservati. È vietata qualsiasi riproduzione, copia totale o parziale, dei contenuti inseriti nel presente volume, ivi inclusa la memorizzazione, rielaborazione, diffusione o distribuzione dei contenuti stessi mediante qualunque supporto magnetico o cartaceo, piattaforma tecnologica o rete telematica, senza previa autorizzazione scritta dell'autore.

ATTENZIONE: QUESTI APPUNTI SONO FATTI DA STUDENTIE NON SONO STATI VISIONATI DAL DOCENTE.
IL NOME DEL PROFESSORE, SERVE SOLO PER IDENTIFICARE IL CORSO.

CINEMATICA DEL PUNTO 1° CAPITOLO

note del punto materiale e determinate se è nota la sua posizione in funzione del tempo, in un determinato sistema di riferimento, ad esempio, le sue coordinate $x(t), y(t), z(t)$ in un sistema cartesiano.

Lo insieme di tutti i punti occupati successivamente dal punto in movimento e costituisce una curva CONTINUA nello spazio.

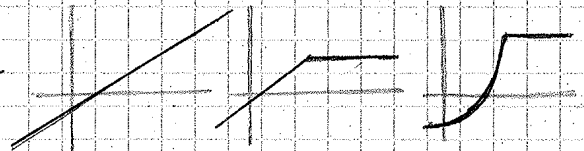
Grandezze fondamentali: velocità, spazio, tempo e accelerazione.

La quale è una particolare C.p.s. di moto in cui le coordinate restano costanti e quindi velocità e accelerazione sono nulle.

Fondamentale specificare sempre il sistema di riferimento. (posti relativi)

In ogni sistema la traiettoria sarà una curva diversa rispetto a quella in altri sistemi.

fig. 1



• MOTO RETTILINEO

Una sola coordinate (o meglio su una sola) $x(t)$.

relazione tra x e t quale: rettilinea, parabola, iperbole, ecc...

si assegnano coppie di valori x, t ; per ricavare ~~la~~ relazione tra x e t . (vale a dire origine del t è arbitraria). $t_0 = 0$ oppure no.

per rappresentarle insieme con coordinate ORDINATE $\rightarrow x$ ASCISSE $\rightarrow t$ figura 1
diagramma orario. intendere unità di riferimento.

• VELOCITÀ NEL MOTO RETTILINEO

media e istantanea; se a $t=t_1$ si ha $x=x_1$ e a $t=t_2$

$x=x_2$ $\Delta x = x_2 - x_1$ è lo spazio percorso in $\Delta t = t_2 - t_1$.

$$v_m = \frac{\Delta x}{\Delta t} = \frac{x_2 - x_1}{t_2 - t_1}$$

indicazione COMPLESSIVA ma NON DI DETTAGLIO.

Per individuare la funzione $x(t)$ dobbiamo sommare le variazioni nell'intervallo Δx individuabili in numeri $\Delta x_1, \Delta x_2, \Delta x_3, \dots, \Delta x_m$ percorsi vicini nel tempo $\Delta t_1, \Delta t_2, \Delta t_3, \dots, \Delta t_m$

Le componenti medie sono $v_{m1}, v_{m2}, v_{m3}, \dots, v_{mi} = \frac{\Delta x_i}{\Delta t_i}$

$v_{m} = \frac{(x-x_0)}{(t-t_0)}$ ricaviamo la relazione tra v_m e $v_{istantanea}$.

$$v_m = \frac{1}{t-t_0} \int_{t_0}^t v(t) dt$$

v_m è più vicino al valore medio delle velocità istantanee nel valore Δt considerato.

che per esistere fuldamente lo requisito di un rapporto

● **MOTO RETTILINEO UNIFORME**

$v = \text{costante}$

$$x(t) = x_0 + \int_{t_0}^t v(t) dt = x_0 + v \int_{t_0}^t dt =$$

leggi orarie di equazioni

$$x(t) = x_0 + v(t-t_0) \text{ e se } t_0 = 0 \quad x(t) = x_0 + vt$$

nel moto rettilineo uniforme.

moto è funzione lineare del tempo.

$$v_{istantanea} = v_{medio}$$

● **Acceleraz. in moto rettilineo**

Se in un Δt la v varia di Δv ragioniamo $a_m = \frac{\Delta v}{\Delta t}$

e con questa identica o quella unità per determinare la v ist.

istantanea anche la distanza, cioè la ~~traslazione~~

requisito di variazione temporale della velocità, come

$$a = \frac{dv}{dt} = \frac{d^2x}{dt^2}$$

$$a = 0 \quad v = \text{cost} \quad a > 0 \quad v \uparrow \quad a < 0 \quad v \downarrow$$

con $v_{(t)} = \frac{dx}{dt}$

Le equazioni $a(t)$ forme ricorse $v(t)$

$$\int_{v_0}^v dv = (v - v_0) = \Delta v = \int_{t_0}^t a(t) dt = \int_{v_0}^v dv$$

$$v = v_0 + \int_{t_0}^t a(t) dt$$

Le trasformazioni di coordinate algebriche

funzione generale ne si conosce la

complessi di numero algebrico e non di razionale

legge della a rispetto a t .

Dependenza una si trovare in una situazione fisica in cui sia

dato la dependenza della a dalla funzione cioè la funzione

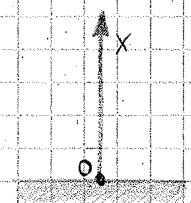
$a(x)$. Ricaviamo la v in ogni x $v(x)$ usando il concetto

di funzione di funzione.

• **moto verticale di un corpo**

movimento diretto con l'aria $g = 9,81 \frac{m}{sec^2}$ uniformemente accelerato.
 vedere figura, sistema con un punto verso l'alto

$a = -g = -9,81 \frac{m}{sec^2}$



• Calcolo del tempo h : $v_0 = 0 \Rightarrow x_0 = h$ e $v_0 = 0$ $t_{to} = 0$

$a = -g$ $v(t) = -gt$ $v(x) = \sqrt{2g(h-x)}$ $v(t) = v_0 + at$
 $x(t) = h - \frac{1}{2}gt^2$ $t(x) = \sqrt{\frac{2(h-x)}{g}}$ $\frac{v(t) - v_0}{a} = t$

$t_c = \text{tempo caduta} = \sqrt{\frac{2h}{g}}$ $v_{max} = \sqrt{2gh}$

• Se invece il punto è lanciato verso il basso $v_0 = -v_1$

si ottiene: $v = \sqrt{v_1^2 + 2gh}$ $x(t) = h - v_1 t - \frac{1}{2}gt^2$

$t = \frac{v(t) - v_0}{a}$
 da $v(t) = v_0 + at$

$t = \frac{v(t)}{g} - \frac{v_0}{g} = -\frac{v_1}{g} + \sqrt{\frac{v_1^2}{g^2} + \frac{2h}{g}}$

• Lanciando invece il punto verso l'alto otteniamo un velocità v_2 ma partendo dall'origine. si hanno $x_0 = 0$ $v_0 = v_2 \neq 0$ $t = 0$

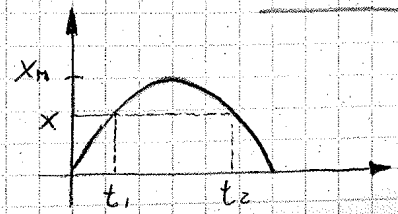
Quindi: $\left(\begin{array}{l} 0 = v_0^2 + 2gx \\ \frac{v_0^2}{2g} = x \end{array} \right)$ $(v^2 - 2gx = 0 \quad v_0^2 = 2gx)$
 punto massimo percorso dal corpo.

$\emptyset = v_0 + at$ $-\frac{v_0}{g} = t$ $\frac{v_0}{g} = t$

$x(t) = x_0 + v_0 \cdot t - \frac{1}{2}gt^2$ e $\Rightarrow x(t) = v_0 \cdot t - \frac{1}{2}gt^2$

Lo spazio complessivo del movimento si ricava da $2T_m = 2 \frac{v_0}{g}$

2. viene il grafico:



$v(t) = A \cos \phi$ $a(t) = -\omega^2 A \sin \phi$ ricavando, conoscendo le condizioni iniziali x_0 e v_0 si calcolano A e ϕ

$$\tan \phi = \frac{\omega x_0}{v_0}$$

$$A^2 = x_0^2 + \frac{v_0^2}{\omega^2}$$

Usando la legge: $a(t) = -\omega^2 x$ e la legge $\int_{x_0}^x a(x) dx = \frac{1}{2} v^2 - \frac{1}{2} v_0^2$ si può calcolare la dipendenza della velocità dalla posizione $v(x)$.

$$\int_{x_0}^x a(x) dx = -\omega^2 \int_{x_0}^x x dx = -\frac{1}{2} \omega^2 (x_0^2 - x^2) = \frac{1}{2} v^2 - \frac{1}{2} v_0^2$$

e quindi $v^2 = v_0^2 + \omega^2 (x_0^2 - x^2)$ con riferimento al centro dove $x_0 = \phi$

e $v_0 = \omega A$

$$v^2(x) = \omega^2 (A^2 - x^2)$$

Nel centro $v = \omega \cdot A$ e $- \omega \cdot A$ e recede dal verso.

Se si trova che in un certo punto l'accelerazione risulta proporzionale alla spostamento con una costante di proporzionalità negativa si dimostra che quel punto è armonico semplice. In altre parole: condizione necessaria e sufficiente perché un punto sia armonico è data dalla equazione

$$\frac{d^2 x}{dt^2} + \omega^2 x = 0$$

della equazione differenziale del moto armonico.

armonico.

In questo paragrafo abbiamo parlato di moti solo una volta in qualunque genere si tratti di una spinta f che obbedisce ad una equazione

strutturata $\frac{d^2 f}{dz^2} + k^2 f = 0$ la soluzione è sempre $f(z) = A \cos(kz + \phi)$

e cioè f descrive una oscillazione rispetto alla variabile z il cui periodo dipende da k .

(oscillazioni elastiche, di posizione, ecc...)

• moto rettilineo smorzato esponenzialmente

$a = -Kv$ $K =$ costante di proporzionalità, a sempre contrario a v qui.

$$\frac{dv}{dt} = -Kv$$

$$a \propto -v$$

$$\frac{dv}{v} = -K dt$$

si integra con il metodo delle separazione delle variabili. vedi anche 1 calcolo differenziale

1) tracce vettoriali, spostamenti con caratteristiche dinamiche.

v e a non solo sono grandezze vettoriali.

La posizione r identifica con due coordinate ~~x e y~~ $x(t)$ e $y(t)$ oppure $R(t)$ e $\theta(t)$ in coordinate polari.

$$x = R \cos \theta \quad y = R \sin \theta \quad r = \sqrt{x^2 + y^2} \quad \tan \theta = \frac{y}{x}$$

La posizione può essere espressa anche ricorrendo al raggio vettore

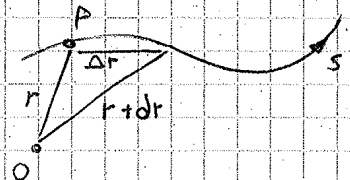
$$r(t) = OP = x(t) u_x + y(t) u_y$$

u_x e u_y vettori degli assi cartesiani, considerati fissi nel tempo.

Il campo lo dipendiamo da r da $t \Rightarrow r(t) \Rightarrow$ lo individuiamo il punto

P.

Oppure puoi usare le coordinate curvilinee S



S espone lunghezza l'elemento

$\frac{dS}{dt}$ variazione temporale della posizione lungo la traiettoria

2) fornisce la definizione di velocità vettoriale =

Consideriamo due posizioni scampate nel ~~spazio~~ punto P a t e a $t + \Delta t$ individuando via $r(t)$ e $r(t) + \Delta r$. Costruiamo il rapporto

incremento $\frac{r(t + \Delta t) - r(t)}{\Delta t} = \frac{\Delta r}{\Delta t}$ e ne definisce velocità vettoriale

il limite per $\Delta t \rightarrow 0$

$$v = \frac{dr}{dt}$$

è lo derivato del raggio vettore rispetto al tempo per $\Delta t \rightarrow 0$.

due posizioni via $dr = dS \cdot u_T$ con u_T verso della T_g della curva.

$$v = \frac{dS}{dt} u_T = v u_T$$

ma per $dt > 0$ Δr è ben inteso dalla spazio

esattamente fornisce da P lungo la curva.

N.B.

Lo traiettoria del moto e lo spazio che la v è verso u_T non cost. intrinseca che non dipendono dal sistema di riferimento.

$$\omega(t) = \omega(t_0) + \int_{t_0}^t \alpha(t) dt \quad \theta(t) = \theta(t_0) + \int_{t_0}^t \omega(t) dt$$

Quando in un problema non viene dato $\alpha(\theta)$ invece di $\alpha(t)$ possiamo calcolare il incremento della velocità angolare in corrispondenza di un incremento della velocità angolare in corrispondenza di un incremento angolare $\theta - \theta_0$.

$$\alpha = \frac{d\omega}{dt} = \frac{d\omega}{d\theta} \frac{d\theta}{dt} = \omega \frac{d\omega}{d\theta}$$

$$\alpha d\theta = \omega d\omega \quad \int_{\theta_0}^{\theta} \alpha d\theta = \int_{\omega_0}^{\omega} \omega d\omega = \frac{\omega^2}{2} - \frac{\omega_0^2}{2}$$

Risolvere come solito per il moto rettilineo uniforme

Un caso particolare è rivestito dal moto UNIFORMEMENTE ACCELERATO

$$\alpha = \text{cost} \Rightarrow \Delta T = \text{cost} \quad \omega = \omega_0 + \alpha t \quad \theta = \theta_0 + \omega_0 t + \frac{1}{2} \alpha t^2$$

- Completo analogia con il moto uniforme.

$$a_{TOT} = a_T + a_N$$

normale centripeta

rotazione vettoriale

analizzare corretto di velocità angolare.

modulo di $\omega = \frac{d\theta}{dt}$ direzione \checkmark di verso della rotazione

costante che dell'orientamento del vettore ω il segno può variare.

$$v = \omega \times r$$

Quando ω individuiamo una e con la rotazione e come varia l'angolo nel tempo. se $\frac{d\omega}{dt}$ chiamiamo α

$$a = \frac{dv}{dt} = \frac{d}{dt} (\omega \times r) = \frac{d\omega}{dt} \times r + \omega \times \frac{dr}{dt} \Rightarrow a = \alpha \times r + \omega \times v$$

Se circolare uniforme $a = \omega \times v = a_N$

tangenziale normale centripeta

• moto parabolico

velocità iniziale $v_0 \neq 0$ formale uguale

θ con l'asse x.

Calcolare massima h_{max} e x in ricaduto. (gettato)

moto caratteristico da una $a = \text{cost} = g = -g \hat{u}_y$

condizioni $r_0 = 0 \quad v_0 \neq 0 \quad e \quad t_0 = 0$

• moto di precessione pg 31

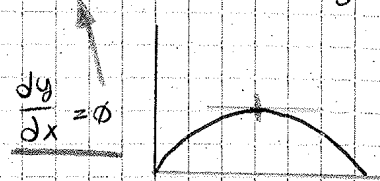
l'angolo con lo scatto massimo si ottiene con la condizione

$$\frac{dx}{dt} = 0 \quad \text{cioè} \quad \frac{2v_0^2}{g} \cdot (-\sin^2 \theta + \cos^2 \theta) = 0 \quad \text{risultando} \quad \theta = 45^\circ \quad \text{e} \quad (x_0)_{\max} = \frac{v_0^2}{g}$$

l'angolo massimo si può ottenere anche dicendo

oppure viceversa che $v_y = 0$ in y_{\max} da cui

trovare "t" e "y" facendo della formula della velocità

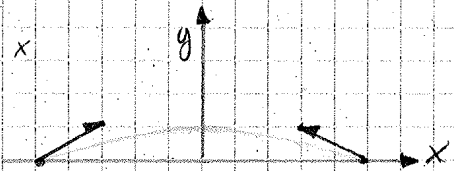


Il tempo di volo è quello impiegato a percorrere spazio da 0 a x_0

e velocità costante $v_x = v_0 \cos \theta$.

$$t_0 = 2x_0 / v_0 \cos \theta = 2v_0 \sin \theta / g = 2t_m$$

La velocità in x_0 è la stessa in modulo ma è fatta simmetricamente all'asse x



Al divergere del corso di un'auto circolare, il sistema migliore da usare per il primo collisione è un sistema di coordinate polari.

• moto nello spazio. composizione di moti

È il caso più generale = tridimensionale come nello spazio.

Coordinate cartesiane $\square r(t) = x(t)u_x + y(t)u_y + z(t)u_z$

$$\square v(t) = \frac{dr}{dt} = \frac{dx}{dt}u_x + \frac{dy}{dt}u_y + \frac{dz}{dt}u_z = v_x u_x + v_y u_y + v_z u_z$$

Indicando come sempre

ad $r(t)$ con due

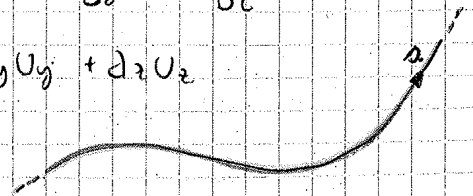
$$\square a(t) = \frac{dv}{dt} = \frac{d^2r}{dt^2} = \frac{d^2x}{dt^2}u_x + \frac{d^2y}{dt^2}u_y + \frac{d^2z}{dt^2}u_z$$

espressioni da $a(t)$

$$= a_x u_x + a_y u_y + a_z u_z$$

$v \perp$ tridimensionale sempre $|v| = \frac{da}{dt}$

a non // a v



Composizione di moti:

- circolare uniforme si compone di 2 movimenti: semplice tra loro indipendenti
- moto parabolico (due moti): uno su x rettilineo uniforme ed uno su y rettilineo uniformemente accelerato.

DINAMICA DEL PUNTO

2° CAPITOLO

come perché avviene il tutto, non come si condurrà.

consuete delle stati di moto di un punto, in relazione con ambiente esterno.

Principio di inerzia: Un corpo non soggetto a forze non subisce cambiamenti di velocità, ovvero resta in uno stato di quiete se era in quiete oppure si muove di moto ret. uniforme (se $v_0 \neq 0$) $F=0$ moto non vario ma non si muove c'è. (può essere).

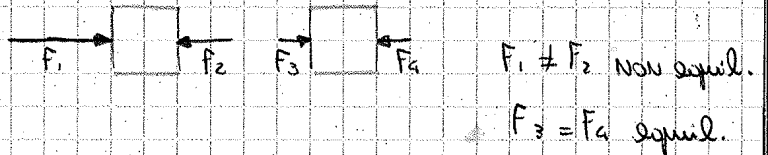
Un moto accelerato regna la presenza di una forza agente.

Di vedo moto circolare uniforme con forza centripeta.

La F è annullata il corpo sarebbe diretto con ret. unif. lungo la tangente alla circonferenza nel punto.

FORZA: è la grandezza che misura l'interazione tra sistemi fisici. si osserva insieme di intensità e direzionalità.

Equaglianza ed equilibrio.



• Leggi di Newton

prima legge quantitativa tra la forza e lo stato del moto

$$F = m \cdot a$$

l'interazione del punto con l'ambiente circostante espone tramite la forza F , determinano l'accelerazione del punto ovvero la variazione della sua velocità nel tempo; m rappresenta la massa inerziale.

La massa esprime l'inerzia del punto cioè la sua resistenza a variare lo stato di moto (mantenere v)

Esatto dinamico \uparrow e $m \downarrow$

m è fondamentale

se $F=0$ $a=0$

la legge di Newton contiene come caso particolare il

secondo legge di Newton:

principio di inerzia

$$F = m \frac{dv}{dt} = m \frac{d^2r}{dt^2}$$

(1° legge Newton)

esprime la legge fondamentale per la dinamica del punto.

Lo impulso in questo senso: è dato cinematico dal punto e individuato dalla quantità di moto, in cui compaiono m e v .

L'azione di F determina dp nel tempo stesso varia quantità di moto m, v (o direzione o verso o modulo) e più.

Per un materiale, per un sistema ha $m = \text{cost.}$ qualunque sia la sua velocità.

Ma se un oggetto lo rappresentiamo ad un punto non è detto che m sia cost. esempio: calcolo di un razzo.

(Per noi $m = \text{cost.}$)

$$F \cdot dt = dp \quad \text{in termini finiti}$$

J = impulso della forza

$$J = \int_{t_0}^t F dt = \int_{p_0}^p dp = p - p_0 = \Delta p$$

impulso di una forza applicata ad un punto materiale provoca la variazione della sua quantità di moto con m costante e ha precisamente:

$$J = m(v - v_0) = m \cdot \Delta v$$

mentre $F = m \cdot a$ e $F = \frac{dp}{dt}$ valgono in ciascun istante di applicazione della forza. Abbiamo trovato equazioni relative tra F e Δv .

$$\Delta v = v - v_0 = \frac{F \cdot t}{m} \quad (\text{se } F = \text{cost.})$$

forma integrale della 2° legge di Newton

Effetto Compensativo
ma si deve conoscere $F(t)$

Se invece conosciamo Δp possiamo calcolare il valore medio di F

$$\int_0^t F dt \quad F_m = \frac{\Delta p}{t}$$

Se $F = \text{cost.}$ $\Delta p = \text{cost.} \Rightarrow p = \text{cost.}$ si dice che p è conservato ed è un'altra formulazione del principio di inerzia.

$$F = \left[\frac{\text{kg} \cdot \text{m}}{\text{s}^2} \right] = [\text{N}]$$

● risultanti delle forze equilibrio e reaz. vincolari.

$$M = [\text{kg}]$$

Quando nei un oggetto agiscono più forze si nota

che si deve come se ne agisse una sola, la RESULTANTE VETTORIALE.

$N =$ reazione del vincolo. è tipo anche dell'equilibrio di rotazione

● **classificaz. forze.**

Tutte in ogni campo si riconoscono alla ~~base~~ interazione gravitazionale e alla interazione elettromagnetica. e poi c'è l'interazione forte e quella debole su livelli nucleare e sub nucleare. Queste per si applicano ad una grande varietà di topologie di forze.

● **azione dinamica delle forze**

Quali forze possono produrre tali moti descritti in cap. 1.

per rot. unig. $F = D$ univ.

Se r ha $a = \text{cost}$ allora r viene uniformemente accelerato.

$F = \text{cost}$ uniformemente. La ~~retro~~ componente del moto nella diraz. parallela alla forza è uniformemente accelerato con $a = \frac{F}{m}$

si vede moto parabolico.

Quando $F \neq \text{cost}$ r ha un moto vario come con il moto piano curvilineo. (a_T e a_N) $F = m a_T + m a_N = m \frac{dv}{dt} U_T + m \frac{v^2}{r} U_N$

La risultante delle forze agenti nel punto materiale deve avere una componente centripeta sulla traiettoria F_N ed una $\parallel F_T$ tangenziale

$F_N =$ centripeto che non è una forza specifica bensì è il nome di F_N .

● **forza peso.**

Si sa che in una stanza levigata tutti i corpi, qualunque sia la massa inerte, vengono da stanza occ. se lasciati cadere. nello spazio, viene il ruolo $|g| = 9,81 \frac{m}{sec^2}$ ed è conseguenza della forza di attrazione terrestre cioè della interazione gravitazionale tra terra e corpo.

$P = m a$ da 1° legge di Newton

$P = m g$

Forza costante e fornisce moto con componente un movimento accelerato \parallel a $g \downarrow$

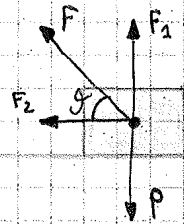
Le altre forze agiscono r ha $a \parallel g$ generalmente zero

Opure presenta una a minima come caso stato visto per esempio

• forza attrito radente

corpo applicato su un tavolo (piano orizzontale) subisce F tale da presentare una componente F_1 normale al piano e una F_2 parallela al piano. Il corpo non entra in movimento finché il modulo di F_2 non superi il valore $\mu_s N$, dove μ_s è il coefficiente di attrito statico. Per movimenti deve essere $F_2 > \mu_s N$.

Supponiamo che la forza F formi un angolo θ con il piano di appoggio.



per tanto $F_1 = F \sin \theta$ $F_2 = F \cos \theta$

Lo schema del piano, in condizioni di equilibrio statico sul corpo è tale che

$$R + P + F = 0$$

N e F_{as} sono le componenti di attrito statico R

$$N - P + F_1 = 0 \quad N = P - F_1 = P - F \sin \theta \quad (\text{diraz. di corpo libero})$$

$$F_{as} + F_2 = 0 \quad F_{as} = -F_2 \quad F_{as} = -F \cos \theta$$

Le condizioni di appoggio si ha per $N > 0$ cioè $P > F \sin \theta$ se questo è rispettato (cioè la forza non solleva il corpo)

la F_{as} antibalancia, quando è rispettato la componente F_2 di F dovrebbe essere come valore max $F_2 \leq \mu_s N$

$$F \cos \theta \leq \mu_s (P - F \sin \theta) \Rightarrow F \leq \frac{\mu_s mg}{\cos \theta + \mu_s \sin \theta} \quad \text{Per sostituzione}$$

perciò: $(F \cos \theta + \mu_s F \sin \theta \leq \mu_s P \quad F (\cos \theta + \mu_s \sin \theta) \leq \mu_s P$

In particolare se $\theta = 0$ $F_1 = 0$ $F_2 = F$ $F \leq \frac{\mu_s P}{(\cos \theta + \mu_s \sin \theta)}$

e le componenti di R sono:

$$N = P = mg \quad F_{as} = -F_2 = -F$$

Condizione di equilibrio $F_2 < F_{as}$ $F_2 < N / \mu_s$ $F_2 < mg \mu_s$

Se non è rispettata la condizione ed $F_2 > F_{as}$ il corpo entra in movimento e agisce una nuova forza di attrito radente $F_{ad} = \mu_d N$

Se voglio muovere $\mu_s > \mu_s$

$$m g \sin \theta - m g \cos \theta \mu_d = m a$$

$$a = (\sin \theta - \mu_d \cos \theta) g$$

Un particolare se $\mu_d = \mu_s$
 e ho $a = 0$;
 e si muove con velocità
 uniforme.

con μ_d che scende rispetto a μ_s $\mu_d < \mu_s < \mu_s > \mu_s \Rightarrow \mu_d < \mu_s$

⇓

Quindi una volta che il corpo si è mosso in un certo modo anche se si riduce μ dato che μ_d è generalmente più basso di μ_s .

(Compara tra θ_s e θ_d) $\theta_d < \theta_s$ tale che $\mu_d = \mu_s$

Se invece il corpo è fermo con $v_0 > 0$ con si ferma se $\mu_d < \mu_s$

muoversi se $m g \sin \theta < m g \cos \theta \mu_d \Rightarrow \mu_d < \mu_s$

oppure scendere se $m g \sin \theta > m g \cos \theta \mu_d$.

" $v_0 = \text{cost}$ se $m g \sin \theta = m g \cos \theta \mu_d$

è una situazione che si ha se $v_0 \neq 0$ e che c'è un certo valore se

$\mu_s > \mu_s$ $\mu_d < \mu_s$ e in particolare $\mu_d < \mu_s$

Lo stesso degli angoli θ_s e θ_d con un corpo che scivola su un piano
 e θ_d , per cui il moto è uniforme non gradualmente per la
 presenza di μ_s e μ_d

• forza elastica

Si definisce una forza elastica una forza di direzione costante
 con verso rivolto sempre ad un punto O chiamato centro e con
 modulo proporzionale alla distanza da O. se assumo come X
 come una delle forze e origine il centro possiamo dire:

$$F = -K X U_x$$

$K = \text{cost. ELASTICA}$

$U_x = \text{verso come } X$

Dove K è una costante fisica detta costante elastica. Il moto risultante
 è rettilineo qualunque la velocità, sia nulla o diversa lungo U_x

$$a = \frac{F}{m} = -K/m X = -\omega^2 X$$

$x = x_0 \cos \omega t$ $v = -\omega x_0 \sin \omega t$

Le altre condizioni iniziali cambiano ~~se~~ A ma non ω

Es. esempio se $v = v_0 \neq 0$ per $t = 0$
 $A > x_0$ come v_0 iniziale

$A = \sqrt{x_0^2 + \frac{v_0^2}{\omega^2}}$ $\phi = \omega \frac{x_0}{v_0}$

• forza attrito viscoso

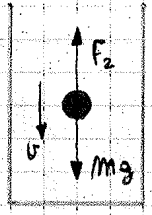
è la forza di attrito viscoso è una forza che si oppone al moto preferendo alla velocità del corpo rispetto a tale seno

$F = -bv$ e dato che $ma = -bv$ $a = -\frac{bv}{m}$

non è possibile risolvere per questo una situazione di equilibrio statico perché se $v = 0$ questa ipotesi non regge.

• MM che cade in un fluido.

(Corpo che si muove in un fluido)



$F_1 = mg$ $F_2 = -mkv$ resistenza per convenzione la massa cresce sempre la costante b fa mk

$x_0 = 0$ $v_0 = 0$
 $t_0 = 0$

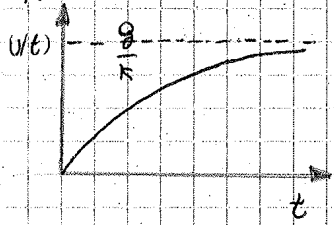
$F_1 + F_2 = mg - mkv = ma = m \frac{dv}{dt}$
 $(R = ma)$

muove nella lunga come verticale $\frac{dv}{dt} = g - kv \Rightarrow \frac{dv}{g - kv} = dt$

la separazione di variabili integrando e risolviamo nella velocità.

$\int_{v_0}^v \frac{dv}{g - kv} = \int_{t_0}^t dt \Rightarrow -\frac{1}{k} [\ln(g - kv)]_0^v = t$

$\ln \frac{g - kv}{g} = -kt$ $v(t) = \frac{g}{k} (1 - e^{-kt})$



La velocità cresce sempre più lentamente

$\frac{1}{k}$ = costante di tempo τ al limite il moto sarà non uniforme rettilineo.

Per il fatto che $P = mg$ rimane costante mentre $F = -mkv$ da 0 cresce fino ad eguagliare P.

Il segno negativo della componente lungo la tangente è dovuto al fatto che la gamba ha segno opposto rispetto a quella della cordante a nulla tangente.

Per $\theta < 0$ la gamba è diretta secondo il verso assunto positivo.

Per $\theta > 0$ " " " " " " " " negativo

R_T è una forza di richiamo che ripete in verticale anche se non è di direzione costante come nel caso delle gomme elastiche.

$$\square \Delta_T = L \cdot \frac{d^2\theta}{dt^2} \quad \square \Delta_N = \frac{v^2}{L} \quad \square \frac{d^2\theta}{dt^2} = -\frac{g}{L} \sin\theta$$

$$\square m \frac{v^2}{L} = T_F - mg \cos\theta$$

↑
 legge differenziale del pendolo
 la cui soluzione ci fornisce la
 legge oraria del moto $\theta(t)$
 ma è analiticamente complicato.

Consideriamo allora piccoli valori di θ e sviluppiamo in serie seno:

$$\text{Sen } \theta = \theta - \frac{\theta^3}{3!}$$

Approssimativamente per $\theta \leq 0,122 \text{ rad} = 7^\circ$ Sen θ è approssimabile con θ commettendo errore minore di 10^{-3} e per piccole oscillazioni l'equazione diventa

$$\frac{d^2\theta}{dt^2} + \frac{g}{L}\theta = 0$$

e coincidente con quella del moto armonico semplice fatto $\omega^2 = g/L$.

$$\theta = \theta_0 \text{sen} \left(\sqrt{\frac{g}{L}} t + \phi \right)$$

θ_0 e ϕ dipendono dal momento iniziale

$$T = \frac{2\pi}{\omega} = 2\pi \left(\sqrt{\frac{g}{L}} \right)^{-1} = 2\pi \cdot \sqrt{\frac{L}{g}}$$

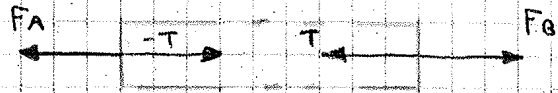
INDIPENDENTE DALL'AMPIEZZA! ←

La velocità angolare è quella del vettore lungo l'arcocircolo

$$\frac{d\theta}{dt} = \omega \theta_0 \cos(\omega t + \phi)$$

$$v = \frac{ds}{dt} = L \frac{d\theta}{dt} = L \omega \theta_0 \cos(\omega t + \phi)$$

estremi $T = -F$. Per il filo AB nel suo insieme si ha la situazione della figura



$F_A = F_B = T$ in modulo.

Per tendere il filo si applicano F e $-F$ e la tensione in modulo è uguale al modulo di F .

Consideriamo un filo in movimento; inestensibile = tutti i punti hanno la stessa $v \Rightarrow$ due capi del filo collegati hanno stessa a .

$M \cdot a = \text{nulla}$ per il filo fisso $M = T \cdot \Delta x$.

\Rightarrow anche in caso dinamico la tensione è uguale ovunque nel filo. Questo caso succede per un filo omogeneo.

alla T_{max} amm. = filo si spezza.

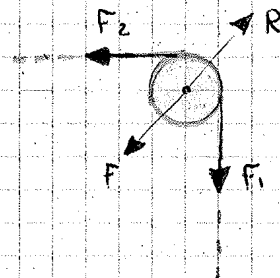
(T tensione del filo alla giunzione delle due parti)

In un punto si collegato al filo la T si inverte anche lei in $F = M \cdot a$ del punto.

Non deve essere per giunzione rettilinea (può curvare o essere risultante di due o qualcosa) cambia direzione della forza vedi commento.

Le due tensioni giungono quindi con lei da avere $\partial T = 0$ nel filo

• Con vandeplas è la locchetto che funziona uguale in trazione con vantaggio di funzione anche in compressione.



Una locchetto può esercitare anche forze vantagevoli, e soprattutto.

Il minimo la tensione incrementa una volta

di K volte.
 $T = K \cdot x$

• Lavoro potenza ed energia cinetica

Consideriamo un punto che si muove lungo una gamma tridimensionale curvilinea e sia F la risultante delle forze nel punto.

Di conseguenza \square Lavoro della forza F compiuto durante lo spostamento del punto da A a B la quantità scalare: $\int \dots$

in minima tempo. ← (ergom e R6)

● Energia cinetica

ripetiamo la relazione relativa al lavoro infinitesimo associato ad uno spostamento da:

$$dW = F_T da = m a_T da = m \frac{dv}{dt} da = m \frac{dv}{dt} v dt$$

allontanarsi così trovate il legame $\square = m \frac{da}{dt} dv = m v dv$

esplicito tra il lavoro infinitesimo e la variazione infinitesima del modulo della velocità rendendo quantitativa la discussione fatta in precedenza. Per un percorso finito da A a B abbiamo

$$W = \int_A^B m v dv = \frac{1}{2} m v_B^2 - \frac{1}{2} m v_A^2 = E_{k_B} - E_{k_A} = \Delta E_k$$

▷ espressione del teorema della energia cinetica

Il lavoro è uguale alla variazione di $E_k = \frac{1}{2} m v^2$ che è della energia cinetica.

Ricordo anche legge di Newton, velocità generale, quadrato verso opposto.

- ▷ Se $W > 0$ en. cinetica finale > en. cin. iniziale
- ▷ Se $W < 0$ viceversa.
- ▷ Se $W = 0$ energia cinetica rimane uguale e ciò capita per esempio nel moto circolare uniforme

($W =$ lavoro totale)

Se è noto come varia la forza lungo la traiettoria, possiamo calcolare il lavoro e quindi il modulo della velocità in ciascun punto (partendo quella iniziale) e viceversa.

Lo stesso si lavora e viceversa legato alla forza di sistema.

$\Delta z = 0 \quad W = 0.$

$E_k = \frac{1}{2} m v^2 \quad p = m \cdot v$

$\Rightarrow E_k = \frac{1}{2} m v v = \frac{p}{2} v \quad E_k = \frac{1}{2} (m v)^2$

$\square E_k = \frac{p^2}{2m} \quad \square p = \sqrt{E_k \cdot 2m}$

$L = [N \cdot m] = [J]$
 $W = \text{potenza} \left[\frac{J}{s} \right]$
 $J = W \cdot s$

Il lavoro di F ha A e B z_A z_B vale $W = -(Fz_B - Fz_A) = -\Delta E_p$
 dove una $E_p = Fz$ e z pone ovunque $W = -\Delta E_p$ con $E_p = -Fz$

● Lavoro di una forza elastica

$F = -KxU_x$ è la forza elastica lungo una x lo spostamento punta

$$W = \int_A^B -KxU_x \cdot dxU_x = -K \int_A^B x dx = -\frac{1}{2} Kx_A^2 - \frac{1}{2} Kx_B^2 = -\Delta E_p$$

$E_p = \frac{1}{2} Kx^2$ funzione reale delle posizioni è l'energia potenziale elastica.

Se lo scivolo iniziale è maggiore di quello finale cioè se il punto si muove verso il centro della molla il lavoro compiuto dalla forza elastica è positivo, E_p diminuisce (spostamento naturale)

Nel caso contrario di allontanamento dal centro $W < 0$ E_p aumenta (W diventa resistente) E_p aumenta: per eseguire tale spostamento il punto deve possedere una velocità iniziale oppure si deve applicare una forza esterna.

● Lavoro di una forza di attrito radente.

Si vuole che si sposti e contrario al volume U_v dello spostamento da
 il lavoro corrispondente si scrive

$$W = \int_A^B F_{ad} ds = \int_A^B -\mu N U_v \cdot ds = -\mu N \int_A^B ds$$

AB è la lunghezza del percorso misurato lungo la traiettoria effettiva del punto materiale

per tanto μ pari f ed N abbia W diversi a seconda della traiettoria

effettiva. $\Rightarrow W$ dipende dal percorso e non solo da A e B

Questo lavoro è SEMPRE RESISTENTE!

● forze conservative, energia potenziale

Le forze per le quali il lavoro non dipende dalla traiettoria si chiamano forze conservative e per il calcolo di W possiamo usare qualsiasi percorso che colleghi A e B

$$\int_A^B (F \cdot ds)_I = \int_A^B (F \cdot ds)_II = \int_A^B F \cdot da$$

Lavoro è la differenza dei valori che una funzione assume in A e in B .

● conservazione energia meccanica.

Se agiscono solo forze conservative abbiamo sia 2.15 che 2.16

$$W = E_{k3} - E_{k1} \quad W = -\Delta E_p = E_{p1} - E_{p3}$$

Eguagliando le due espressioni relativi a W $E_{k3} - E_{k1} = E_{p1} - E_{p3}$

$$E_{p1} + E_{k1} = E_{p3} + E_{k3}$$

La somma dell'energia cinetica e dell'energia

potenziale di un punto materiale che si muove sotto il regime di forze conservative resta costante durante il moto, tanto si conserva. Tale somma si chiama energia meccanica e tale fatto si preserva in presenza di forze conservative, il principio di conservazione dell'energia meccanica.

$$E_m = E_k + E_p = \text{costante}$$

Per questo esprime la differenza iniziale e finale di $W = E_{p1} - E_{p3} = -\Delta E_p$

Il lavoro ottenuto a spese della diminuzione di energia potenziale causa un aumento di energia cinetica e viceversa cioè durante il moto avviene uno trasferimento da una forma di energia all'altra, per tramite di lavoro compiuto e scambiato, ma il contenuto energetico totale (en. meccanica) non cambia.

Quando agiscono, come nella realtà, forze conservative e forze non conservative il lavoro complessivo è dato dalla somma del lavoro delle forze conservative W_c e quello delle forze non conservative.

$$W_{nc} \quad W = W_c + W_{nc} = E_{k3} - E_{k1}$$

$$E_{p1} - E_{p3} + W_{nc} = E_{k3} - E_{k1}$$

$$W_{nc} = (E_{k3} + E_{p3}) - (E_{k1} + E_{p1}) = E_{m3} - E_{m1}$$

In presenza di forze non conservative En. meccanica non è costante e lo suo variazione è proprio W_{nc}

Esempio: si sempre presente una forza di attrito che si oppone al moto.

La parte di forze non conservative rimane $W_{nc} = W_{diss} < 0$

quindi En. meccanica diminuisce durante il processo.

L'energia potenziale associata alla forza peso è $E_p = mgz$ se l'asse z è orientato verso l'alto. Dall'ultima equazione visto, la forza peso è:

$$F = - \frac{dE_p}{dz} U_z = -mg U_z \quad \text{si verso opposto a quello dell'asse } z$$

Nel caso della forza elastica $E_p = \frac{1}{2} kx^2$ e la F è $F = - \frac{dE_p}{dx} U_x = -kx U_x$

con verso opposto a quello della crescita dell'energia potenziale. In entrambi gli esempi sono unidimensionali e non è il caso di usare vettori "3".

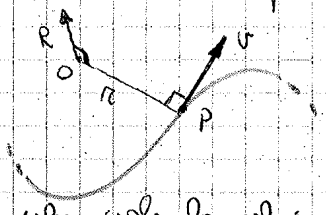
● Momento angolare e momento della forza

1. Definire il concetto di momento di un vettore rispetto ad un punto

2. vedere le 2 applicazioni più comuni in meccanica rispetto alle quantità di moto e alla forza.

3. Definire come momento angolare il momento del vettore quantità di moto:

$$L = r \times p = r \times mv$$



Nella figura, O è il polo rispetto al quale è calcolato

L ; rappresento il vettore C , che se si considera può avere la relazione

$$L_0' = L_0 + OO' \times mv$$

In generale il momento angolare è una funzione del tempo $L(t)$.

Nel moto circolare piano si può esprimere la velocità tramite le sue componenti radiale e tangenziale per cui:

$$L = r \times mv = r \times m(v_r + v_\theta) = r \times mv_\theta$$

In questo i vettori r e v_r sono paralleli e il loro prodotto vettoriale è nullo. Se il polo O è nel piano del moto, L risulta vettoriale e tale piano è tale in modulo.

$$L = mrv_\theta = mr^2 \frac{d\theta}{dt}$$

Un particolare se il moto è circolare $L = mr^2 \omega$

con riferimento centro di massa

$$\int_0^t M dt = \Delta L = L_{\text{fin}} - L_{\text{iniziale}}$$

Per prendere un'immagine finita di L occorre un tempo Δt di M .
 analogo a quello dell'impulso nella zona.

Se la zona viene applicata per un tempo NOTO BREVE allora:

$$\int_{t_0}^t M dt = \int_{t_0}^t (r \times F) dt = r \times \int_{t_0}^t F dt = r \times J = \Delta L$$

teniamo del momento dell'impulso.

Insieme ai vettori che anche il lavoro può essere espresso tramite il modulo
 del momento della zona. Ingegnere nel moto circolare

$$W = \int_{\theta_1}^{\theta_3} F_r da = \int_{\theta_1}^{\theta_3} r F_r d\theta = \int_{\theta_1}^{\theta_3} M d\theta$$

Considerando che $ds = r d\theta$ e tenendo

conto che la componente F_r ha ~~esso~~ momento nullo rispetto al centro

● forze centrali

Si definisce forza centrale una forza agita in una certa regione
 della spazio con le seguenti proprietà: in qualsiasi punto lo suo direzione
 passa sempre per un punto fisso, detto centro della zona e il modulo
 è funzione soltanto della distanza del centro stesso.

Se U_r è il vettore della direzione $OP = r$ $F = F(r)U_r$ con $F(r) > 0$

se la zona è repulsiva e $F(r) < 0$ se è attrattiva

La ha una proprietà della spazio stesso e si stabilisce un CORPO DI FORZA

la quale agisce su ogni particella che si trovi in esso.

Insomma la forza per elettromagnetismo ed altre delle galassie

in seguito,

M della zona è sempre nullo

$$\frac{dL}{dt} = 0 \quad \text{e } L = \text{costante in direzione e modulo.}$$

Per ogni punto L è sempre uguale al prodotto vettoriale r e v .

Se L è costante in direzione allora il piano è fisso ed il moto

$$\frac{d\theta}{dt} = \frac{1}{r} \frac{d}{dt} \left(r^2 \frac{d\theta}{dt} \right) = \phi \quad \text{ovvero} \quad r^2 \frac{d\theta}{dt} = \text{costante}$$

accelerazione è puramente radiale

$$a = \frac{d^2 r}{dt^2} - r \left(\frac{d\theta}{dt} \right)^2$$

Trasformiamo in funzione di coordinate polari.

eliminando le dipendenze dal tempo.

Ricordiamo che

$$r^2 \frac{d\theta}{dt} = \frac{L}{m} \quad \text{calcoliamo} \quad \frac{dr}{dt} \quad \text{e} \quad \frac{d^2 r}{dt^2}$$

$$\frac{dr}{dt} = \frac{dr}{d\theta} \frac{d\theta}{dt} = \frac{L}{m r^2} \frac{dr}{d\theta} = - \frac{L}{m} \frac{d}{d\theta} \left(\frac{1}{r} \right)$$

$$\frac{d^2 r}{dt^2} = \frac{d}{d\theta} \left(\frac{dr}{dt} \right) \frac{d\theta}{dt} = \frac{L}{m r^2} \frac{d}{d\theta} \left[- \frac{L}{m} \frac{d}{d\theta} \left(\frac{1}{r} \right) \right] = - \frac{L^2}{m^2 r^2} \frac{d^2}{d\theta^2} \left(\frac{1}{r} \right)$$

noti tenendo in acc. =

$$a = - \frac{L^2}{m^2 r^2} \frac{d^2}{d\theta^2} \left(\frac{1}{r} \right) - r \left(\frac{L}{m r^2} \right)^2$$

e tornando alla espressione vettoriale

$$a = - \frac{L^2}{m^2 r^2} \left[\frac{d^2}{d\theta^2} \left(\frac{1}{r} \right) + \frac{1}{r} \right] U_r$$

• di interesse in genere che tali forze

formula di Binet

non conservative

modulo dipende solo da distanza r.

$F = F(r) U_r$ il cui lavoro si

scrive

$$W = \int_A^B F \cdot ds = \int_0^{\theta} F(r) U_r \cdot ds$$

$U_r \cdot ds$ vale da $\cos \theta$ e della distanza

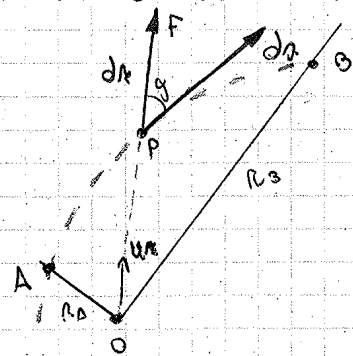
ci serve che $ds \cos \theta = dr$, variazione del

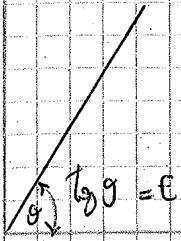
modulo di r durante lo spostamento ds

Quindi

$$W = \int_A^B F \cdot ds = \int_{r_0}^{r_3} F(r) \cdot dr = y(r_3) - y(r_0)$$

Il lavoro è dato da una funzione di coordinate A e B. e non del percorso





Materiale

acciaio	210 000 N/mm ²	gommone	5000/80000 N/mm ²
Al	70 000 N/mm ²	platino	150 000 N/mm ²
Ag	75 000 N/mm ²		
Fe	200 000 N/mm ²		alcuni materiali di Young

Il modulo di Young per i materiali soffici, per i metalli in genere, all'aumentare della T° fino a 200°C non si verifica un apprezzabile variazione della struttura cristallina.

● **Legge di Poisson**

Per effetto della trazione della sbarra, non solo abbiamo allungamento ma anche una variazione di sezione. Se ν è una dimensione trasversale, ad esempio il raggio di una sbarra cilindrica, si trova ricordando $\sigma = F/S$ e $\epsilon = \frac{\delta}{E}$ la legge di Poisson:

$$\frac{\Delta r}{r} = -\nu \frac{\Delta \epsilon}{\epsilon} = -\nu \epsilon = -\nu \frac{\sigma}{E} \quad \square \quad \text{con } \nu = \text{coeff. di Poisson}$$

Valori tipici tra 0 (per il nichel) e 0,5 per il caucciù

Valore per cui non si verifica alcun $\Delta \sigma$.

Esempio: $\nu_{acciaio} = 0,3$; $\nu_{Al} = 0,33$; $\nu_{caucciù} = 0,5$; $\nu_{ferro} = 0,30$.

Nella trazione il volume della sbarra non si modifica.

$$V + \Delta V = \pi (r + \Delta r)^2 (e + \Delta e) = \pi r^2 e + \pi r^2 \Delta e + 2\pi r e \Delta r$$

Se vogliamo $\Delta V = 0$ allora $\frac{\Delta e}{e} \approx -2 \frac{\Delta r}{r} \Rightarrow \nu \approx 0,5$

allora la sbarra sotto forza di trazione non subisce mai il volume

e se $\nu = 0,5$ addirittura $\Delta V = 0$

ν compressione il volume non aumenta mai

si parte dallo stato di riposo. $\sigma = 0$ $\epsilon = 0$ per materiali che non
 ho superato il limite elastico.

Dimostrando σ aumento sproporzionale ϵ linealmente fino a $\sigma = \sigma_s$
 per fini rispettivamente.

Questo stato in A rappresenta lo stato di riposo:

Il numero che non si ripete lo stesso linea ed
 estremo ma che lo stesso stato più ingrandito

$\sigma = 0$ $\epsilon > 0$ occorre comprimere lo stesso

per tornare a $\epsilon = 0$, arriviamo in D simmetrico ad A; una diminuzione lo
 compressione e fenomeno identico si trova che il percorso è diverso e
 che per $\sigma = 0$ lo stesso è ancora compresso ($\epsilon < 0$, $\sigma = 0$)

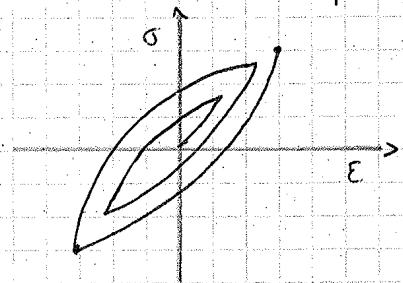
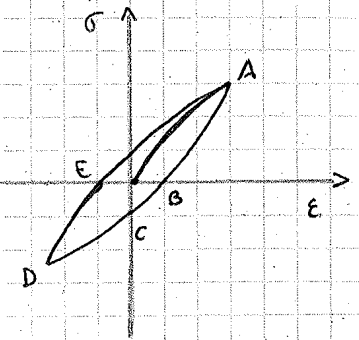
È un ciclo, solo di interesse (relazione tra σ ed ϵ non è univoca
 come nel caso elastico) ma dipende da come è stato trattato il corpo.
 Qui non avviene in campo elastico.

L'energia meccanica convertita in un ciclo è completamente dissipata
 viene ingrandito in calore.

È possibile tornare a zero iniziale con ciclo
 in uno stesso materiale.

Oppure si può ripetere per il percorso di

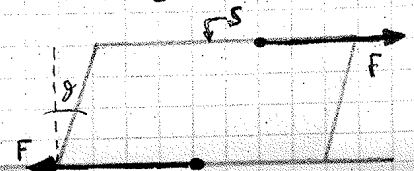
INCROCIAMENTO.



● Scorrimento

Consideriamo un parallelo pipeto incollato su due piastre rigide e due altre
 rigide, una bloccata e una mobile parallelamente all'altra. Applicando una
 forza esterna F , si genera uno scorrimento delle piastre superiori
 rispetto a quella inferiore, che si può quantificare misurando l'angolo
 di torsione θ . Si trova che tra il carico specifico $\sigma = \frac{F}{S}$ e l'angolo
 θ esiste una relazione lineare

$$\sigma = G\theta$$



● pendolo di torsione

si vedono sospeso in un corpo rigido ad un filo, generalmente il punto di appoggio coincide con il centro di massa. Per esempio un pendolo fisico di torsione consiste in un disco sospeso al centro avendo il filo verticale e il disco in un piano orizzontale. Se mettiamo il disco di un angolo θ mantenendo invariato il filo di sospensione subisce una torsione e sviluppa un momento elastico $-K\theta$ con K dato da:

$$K = \frac{\pi}{2} G \frac{n^4}{l}$$

La forza elastica è

il momento in rotazione nella torsione del momento elastico, secondo

l'equazione $-K\theta = I\ddot{\theta} = I \frac{d^2\theta}{dt^2}$

I = momento di inerzia

legge di Newton

rispetto ad una linea di rotazione

La relazione dell'equazione

$$\frac{d^2\theta}{dt^2} + \frac{K}{I}\theta = 0$$

è dato da:

$$\omega = \sqrt{\frac{K}{I}}$$

e:

$$\theta = \theta_0 \cos(\omega t + \phi)$$

Il sistema descrive uno scollimento armonico

durante l'oscillazione del pendolo di torsione si può applicare il principio di conservazione della en. meccanica.

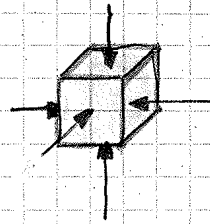
$$\frac{1}{2} K \theta^2 + \frac{1}{2} I \Omega^2 = \text{cost.}$$

Una applicazione pratica da ottenere la misura del periodo $T = \frac{2\pi}{\omega} = 2\pi \sqrt{\frac{I}{K}}$

$$T = \frac{2\pi}{\omega} = 2\pi \sqrt{\frac{I}{K}}$$

Se è noto I , si ottiene la costante K e quindi il modulo di rigidità del materiale che costituisce il filo. Se invece è noto K si determina I . utile per il caso di latta di gomma qualsiasi.

o una volta nella speranza
 La V è il volume del corpo in
 corrispondenza della pressione esterna



p ad una variazione Δp corrisponde una variazione di volume ΔV

$$\frac{\Delta V}{V} = -\frac{1}{\beta} \Delta p$$

dove β si chiama modulo di compressibilità isoterma
 viene misurato in modo da mantenere la T interna al corpo costante.

$$\beta = \left[\frac{N}{mm^2} \right] \text{ a } 20^\circ C$$

$$\beta = \frac{E}{3(1-2\nu)}$$

in pratica determinando sperimentalmente due costanti E e G per un certo
 ν e β .

Nei liquidi, anche se β è alto, è più basso che nei solidi.

Ma nei gas il coefficiente di compressione isoterma è uguale alla
 Press. stessa. β è l'unica costante elastica utilizzabile per un fluido.

• durezza

definita come resistenza di un corpo alla penetrazione da parte di un altro
 corpo. sperimentalmente rappresenta la somma di oggetti di piccolo raggio o di

punto. coincide alla resistenza meccanica di un materiale a piccole
 deformazioni.

Brimmel \rightarrow rasoio di acciaio da 1 mm ϕ con $N \approx 10^4 N$ (minimo impulso)

Rockwell \rightarrow penetrazione piccolissimo e si riferisce alla profondità

Vickers \rightarrow piramide a base quadrata $\angle 136^\circ$ minimo dell'impulso con
 microscopio.

numericamente

$$H = \frac{N}{S}$$

Relazione lineare tra $H3$ e carico specifico e soltanto in caso di legge
 metallica.

Consideriamo il sistema Sole Terra: la forza esercitata dal Sole sui pianeti, che in caso lo ~~Sole~~ Sole esercita, è inversamente proporzionale al quadrato della distanza dal Sole. Quindi la forza da SOLE a TERRA può essere scritta:

$$F_{S,T} = \frac{G \pi^2}{K_T} \frac{M_T}{r^2}$$

mentre la forza esercitata dalla Terra

sul Sole è:

$$F_{T,S} = \frac{G \pi^2}{K_S} \frac{M_S}{r^2}$$

Quindi in modulo le due:

$$M_T K_S = M_S K_T$$

Definendo la costante:

$$\gamma = \frac{G \pi^2}{M_T K_S} = \frac{G \pi^2}{M_S K_T}$$

Utile per il modello della forza Sole Terra

Newton pensò che si trattava di una legge

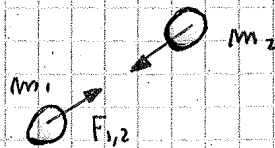
universale ed enunciò il seguente enunciato:

$$F = \gamma \frac{M_S M_T}{r^2}$$

Ad due nuove equazioni di Newton: la gravitazione universale, la cui costante dipende dalla natura delle masse, ha di esse esiste una forza attrattiva diretta lungo la linea congiungente le due masse, il cui modulo dipende direttamente dal prodotto delle masse, e inverso al quadrato della distanza.

γ è una costante universale che non dipende dalle masse e loro geometria (cond. della interazione gravitazionale)

$$F_{1,2} = \gamma \frac{M_1 M_2}{r^2} u_{1,2}$$



Per verificare lo sistema, ci deve essere anche per un corpo M sulla Terra (M_T) (r_T)

$$F = \gamma \frac{M M_T}{r_T^2}$$

$$\gamma = \gamma \frac{M_T}{r_T^2}$$

$$per \quad Mg = f$$

Ma Newton non conosceva ancora γ e M_T .

Quello con riferimento al sistema

Sole Luna si può scrivere:

$$F_{TL} = \gamma \frac{M_T M_L}{r_L^2} = M_L \omega_L^2 r_L$$

~~sono operanti ed è conveniente ripercorrere dal nuovo γ derivando note generali di meccanica e in sistemi inerziali~~

● Massa Inerziale e Massa Gravitazionale

La legge intro precedentemente espone un particolare tipo di interazione esistente in natura il cui valore numerico dipende da γ , che è tipica dell'interazione della geometria del sistema e da una caratteristica dei corpi che partecipano all'interazione ($M =$ massa gravitazionale)

Il primo caso c'è nessuno ~~tipo~~ ragione logica per cui la M gravitazionale è data ad una particolare interazione della quale è uguale alla M inerziale che compare nella legge di Newton $F = M a$; quindi la grandezza caratteristica M caratterizza l'inerzia del corpo qualunque sia la forza agente, e sappiamo che essa può essere determinata con misure cinematiche indipendenti dalla forza peso. Dello stesso tenore vale l'espressione:

$$M_I g = \gamma \frac{M_{T,G} M_G}{r_T^2}$$

Dove $M_I = M_G$ sono la massa inerziale

e gravitazionale nel campo orbitale della Terra, la cui massa gravitazionale è

$$M_{T,G}. \text{ Ne ricaviamo } g = \gamma \frac{M_{T,G}}{r_T^2} \frac{M_G}{M_I}$$

Sperimentalmente in una stessa legge g è indipendente dai corpi, quindi per qualsiasi corpo il rapporto M_G/M_I è pari ad una costante, indipendente dal corpo. La sua misura non fu la meno perfezionata.

Perché non c'è un modo diretto per misurare il rapporto M_G/M_I l'ipotesi più semplice è supporre $M_G/M_I = 1$ $M_G = M_I$ e significa che negli esperimenti di Cavendish i valori della massa della sfera non quelli inerziali e che quindi il valore di Cavendish i valori della massa della sfera non quelli inerziali e che quindi il valore di γ si trova null'ipotesi.

$$M_G = M_I$$

Se il rapporto M_G/M_I dipendesse dai corpi, cioè ad esempio dalla natura del cui non tutti, sarebbe possibile mettere in evidenza nel

$G_1 \neq G_2$ vale in modo che $F_{1,2} = F_{2,1}$.

Le formule sono valide per masse puntiformi e geometrie sferiche o puntiformi. Per il caso il G è a simmetria sferica cioè centrale, risulta sempre vero la seguente.

$$G_i = -\gamma \frac{m_i}{r_i^2} u_i \quad \text{re } u_i \text{ verso } r_{i,1}$$

$$G = \sum G_i = \sum \left(-\gamma \frac{m_i}{r_i^2} u_i \right)$$

Se si ha una massa estesa, il campo G in P dovuto a M_1 , si calcola in modo analogo dividendolo in dm elementi generatore di dG .

$$dG = -\gamma \frac{dm}{r^2} u \quad \text{e } u \text{ integrale per vettorialmente}$$

$$G(P) = \int_C -\gamma \frac{dm}{r^2} u = \int_V -\gamma \rho \frac{dV}{r^2} u$$

La somma tra due campi dati o misuro calcolando in ciascun elemento di M_2 la somma $dF_{1,2} = dM_2 G_1$.

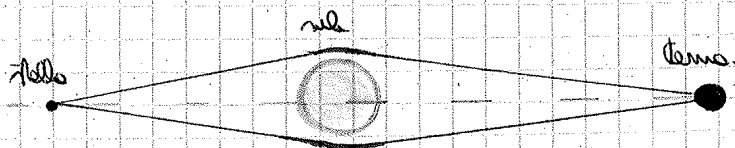
$$F_{1,2} = \int_{C_2} G_1 dM_2$$

Lo stesso di campo è utile cancellualmente per spiegare il fenomeno di $G_{1,2}$ in C_2 o C_1 .

Guardando il campo in modo un po' diverso ci si può chiedere se il campo G è una grandezza che ha significato indipendente da M_1 e M_2 . Cominciamo da M_2 : se non lo si mette in G e non si ritiene $F_{1,2}$, lo siamo parlare di campo? direi di sì. Però presenza di M_1 modifica solo circolante indipendentemente da M_2 , come si verifica da osservando lo tracciato del raggio luminoso che attraversa un campo.

risultato incerto in accordo con la teoria della relatività generale

Questo fenomeno viene spiegato durante una eclisse di Sole. Temo Sole Stella



È possibile fare una eclisse di luna contemporaneamente, non solo si trova l'unico.

una tale velocità cinematica anche $E_p = M_1 V_1$.

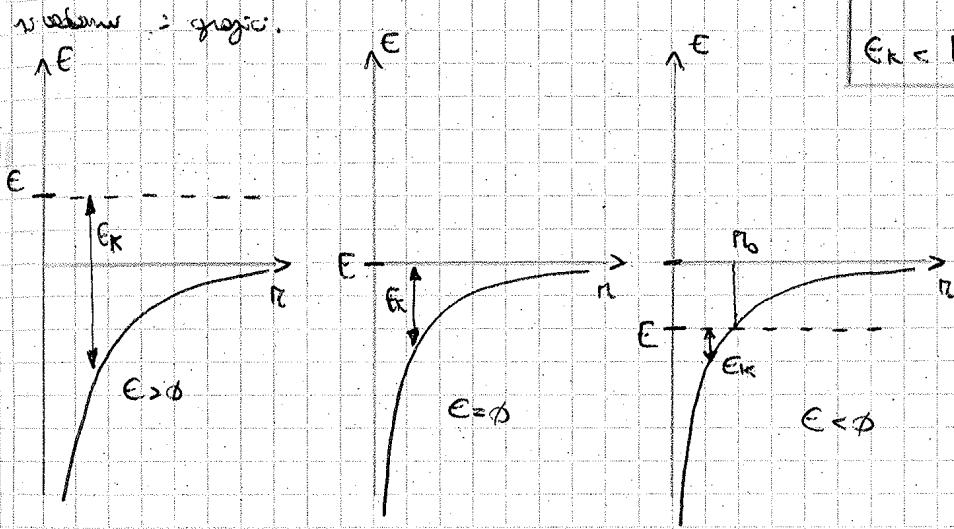
$$W = -\Delta E_p = -M_2 \Delta V_1 = -M_2 (V_{1,B} - V_{1,A})$$

La prima è vera e non specifica, per V_m si applica il nuovo concetto di m usato per calcolare G .

● Grafici dell'energia.

L'energia totale di un sistema di due masse può assumere valore positivo, nullo o negativo a seconda che sia

$$\begin{matrix} E_K > |E_p| & E_K = |E_p| \\ E_K < |E_p| \end{matrix}$$



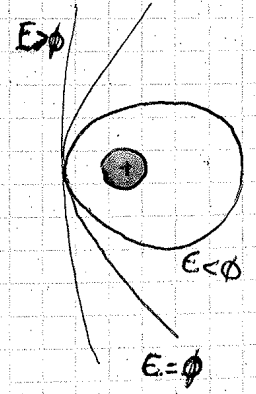
La doppia freccia indica la differenza $E - E_p = E_K$.
 Per un particolare valore r la curva continua

Nei grafici due casi non sono limitati ma nel terzo si. $r = r_0$ altrimenti zero

mentre $E_p = -\gamma M_1 M_2 / r$ ed è uguale nei tre casi

$E_p > E$.

- Uetram de $r \rightarrow E > 0$ orbita iperbolica
- $\rightarrow E = 0$ // orbita parabolica
- $\rightarrow E < 0$ // orbita ellittica



L'ultimo caso implica infatti una orbita limitata.

Controllando G si può verificare la traiettoria orbitale.

● Teorema di Gauss, Distribuzione sferica di massa

Consideriamo un certo numero di masse e una disposizione geometrica di esse che ne racchiude m in ogni punto di S^2 . calcoliamo G che è sempre lo stesso per tutte le masse presenti e calcoliamo la quantità scalare i

Se m è distribuito uniformemente in tutta il volume sferico, all'esterno il campo è lo stesso.

$$G(r) = \gamma \frac{M}{r^2} \quad \text{per } r \geq R$$

All'interno invece cambia $G \neq 0$

Definire una sfera S_1 di raggio $r \leq R$ cioè la sfera $M(r)$ minore di M tale che la distribuzione di massa è uniforme al rapporto tra $M(r)$ e m è uguale al rapporto tra i volumi sferici $\frac{r^3}{R^3}$ per cui

$$M(r) = M \frac{r^3}{R^3}$$

applicando $\Phi(r) = 4\pi r^2 G(r) = 4\pi \gamma M(r) = 4\pi \gamma m \frac{r^3}{R^3} \Rightarrow G(r) = \gamma \frac{m}{R^3} r$

Il campo all'interno di una sfera omogenea cresce linearmente con la distanza dal centro; il grafico di $G(r)$ è mostrato qui:

Questo caso è il caso di una $M(r)$ esterna che non genera un G verso internamente $\propto 1/r^2$ tipico della massa puntiforme M_p

Invece da una massa puntiforme M_p all'interno della sfera omogenea la forza $F = M_p G = -\gamma \frac{M M_p}{R^3} r = -k r$

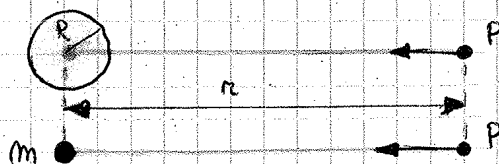
cioè una forza di tipo elastico.

De lunghezza in diametro si scava un foro e si colloca una palla sferica in un punto interno con $U_0 = 0$ questo si scivolerà in moto armonico verso il centro con ampiezza R .

Risultando: si vede che il campo gravitazionale in un punto P all'esterno di una distribuzione sferica uniforme di massa m è uguale come se:

$\square G(r) = \gamma \frac{m}{r^2} U(r)$ indipendente dal raggio della distribuzione

si vede è equivalente.



Però da ammettere anche se i raggi della circonferenza sono paragonabili alle distanze ... non c'è una approssimazione, è esatto.

● Determinaz. traiettoria

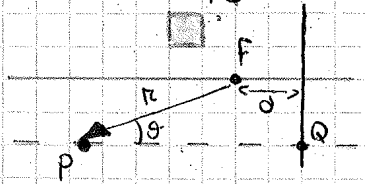
Il profilo dimensionale una delle orbite dei pianeti è ellittica, e che il quadrato del periodo di rivoluzione è proporzionale al cubo del semiasse maggiore.

● geometria delle coniche

Una conica è una curva piana definita come luogo dei punti per i quali il rapporto tra la distanza da un punto e la distanza da una retta è pari ad una costante positiva che si chiama eccentricità $\epsilon = \frac{PF}{PQ} = \frac{r}{d} = \frac{r}{a + r \cos \theta}$

Scrivendo l'equazione della conica in coordinate polari

di centro F è $\frac{1}{r} = \frac{1}{\epsilon d} = \frac{1}{d} \cos \theta$



Se $\epsilon < 1$ abbiamo una ellisse se $\epsilon = 1$ una parabola se $\epsilon > 1$ una iperbole. In particolare per una ellisse di semiasse a e b valgono le relazioni

$$a = \frac{\epsilon d}{1 - \epsilon^2}; \quad b = a \sqrt{1 - \epsilon^2} \quad \text{da cui } \epsilon^2 = 1 - \frac{b^2}{a^2}$$

Area = $\pi \cdot a \cdot b \Rightarrow A = \pi a^2 \sqrt{1 - \epsilon^2}$

$\epsilon = 0 \Rightarrow$ conica piana o circonferenza.

● equazioni del moto e trisolaris

Consideriamo due punti isolati M e m tra i quali esiste la forza di gravitazione $\frac{GMm}{r^2}$. In un sistema di riferimento inerziale

$$F = m a_m \quad -F = M a_M$$

secondo quanto visto in paragrafo 3 d'accelerazione relativa di m rispetto a M è

$$a = a_m - a_M = \left(\frac{1}{m} + \frac{1}{M} \right) F = \frac{1}{\mu} F$$

$$\mu = \frac{mM}{m+M}$$

si chiama massa ridotta nel sistema ($\mu < m$ e $\mu < M$) fatto che $F = \mu a$

è vero un moto "equivalente".

Il moto relativo di 2 corpi sottoposti alla loro interazione mutua è equivalente al moto di 1 con massa μ e sottoposto a F uguale a quella mutua.

L'energia totale di m è la somma di E_k e E_p :

$$E = \frac{1}{2} \mu v^2 - \gamma \frac{mM}{r} = \frac{1}{2} \mu \left(\frac{dr}{dt} \right)^2 + \frac{1}{2} \mu r^2 \left(\frac{d\theta}{dt} \right)^2 - \gamma \frac{mM}{r}$$

$$L = \mu r^2 \frac{d\theta}{dt}$$

Il primo termine dello E si può trasformare ricorrendo a

$$\frac{d}{dt} \left(\frac{1}{r} \right) = -\frac{1}{r^2} \frac{dr}{dt} = \frac{v \cos \psi}{d} \frac{d\theta}{dt} \Rightarrow \frac{1}{2} \mu \left(\frac{dr}{dt} \right)^2 = \frac{1}{2} \mu \frac{r^4}{d^2} \cos^2 \psi \left(\frac{d\theta}{dt} \right)^2 = \frac{1}{2} \frac{\cos^2 \psi}{d^2} \frac{L^2}{\mu}$$

e lo stesso anche il 2° termine

$$\frac{1}{2} \mu r^2 \left(\frac{d\theta}{dt} \right)^2 = \frac{1}{2} \frac{L^2}{\mu r^2}$$

ed infine il 3° termine:

$$-\gamma \frac{mM}{r} = \frac{L^2}{\epsilon d \mu r}$$

Unendo i vari risultati trovati:

$$E = \frac{1}{2} \frac{\cos^2 \psi}{d^2} \frac{L^2}{\mu} + \frac{1}{2} \frac{L^2}{\mu r^2} - \frac{L^2}{\epsilon d \mu r}$$

e utilizzando la $\frac{1}{r} = \frac{1}{\epsilon d} - \frac{1}{d} \cos \psi$ trovata:

$$E = \frac{L^2}{2\mu \epsilon^2 d^2} (\epsilon^2 - 1) = \gamma \frac{mM}{2\epsilon d} (\epsilon^2 - 1)$$

anche l'energia totale si ricava

dai parametri dell'orbita; viceversa, giacché L ed E si possono calcolare ϵ e d

ovvero il sistema pianeta stella è legato, l'energia totale è negativa e quindi l'orbita del pianeta è una ellisse come prescrive la 1° legge di Keplero.

Nel caso particolare di orbita ellittica

$$L^2 = \gamma \mu m M a (1 - \epsilon^2)$$

$$E = -\gamma \frac{mM}{2a}$$

$$T = 2\pi \frac{A}{L} = 2\pi \frac{\pi a^2}{L} \sqrt{1 - \epsilon^2} \text{ Periodo.}$$

Se argomentato con L da:

$$T^2 = \frac{4\pi^2 \mu a^3}{\gamma m M} = \frac{4\pi^2}{\gamma (m+M)} a^3 = K a^3$$

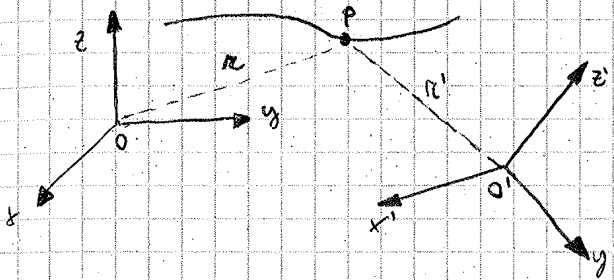
3° legge di Keplero!

NOTI RELATIVI 5° CAPITOLO

spazialmente e quindi con centro delle leggi
 poiché non dipendono dalla scelta del sistema di riferimento.

ciò che si prende in un ist. e ven anche per altri sistemi in moto-translatione
 del primo. \Rightarrow la spaz. appare omogenea e isotropa. L'idea sempre come
 esempi quello della penna caduta in un mezzo in movimento in moto.

● Teoremi delle V. relative in figura si rappresenta un punto P in movimento
 lungo una generica traiettoria. Il suo moto viene osservato da uno stesso
 osservatore con centro in O che per convenzione, chiamiamo sistema FISSO



e da uno con centro O' della traiettoria
 Vogliamo stabilire una relazione tra
 x y z e x' y' z' misurate da
 fissi e la relative grandezze misurate
 nel mobile.

La relazione tra le posizioni del punto P
 misurate rispetto ai due sistemi di riferimento è la seguente:

$$r = OO' + r'$$

con

$$r = x u_x + y u_y + z u_z \quad r' = x' u_{x'} + y' u_{y'} + z' u_{z'} \quad OO' = x_0 u_x + y_0 u_y + z_0 u_z$$

ovviamente le u_x, u_y, u_z siano fissi.

La velocità si solo da
$$v = \frac{dr}{dt} = \frac{dx}{dt} u_x + \frac{dy}{dt} u_y + \frac{dz}{dt} u_z$$

mentre la velocità relativa è
$$v' = \frac{dr'}{dt} = \frac{dx'}{dt} u_{x'} + \frac{dy'}{dt} u_{y'} + \frac{dz'}{dt} u_{z'}$$

ma
$$v_0 = \frac{dOO'}{dt} = \frac{dx_0}{dt} u_x + \frac{dy_0}{dt} u_y + \frac{dz_0}{dt} u_z$$

e lo scriviamo rispetto al tempo in $r = OO' + r'$ giungiamo

$$v = \frac{dr}{dt} = \frac{dOO'}{dt} + \frac{dr'}{dt} = \frac{dx_0}{dt} u_x + \frac{dy_0}{dt} u_y + \frac{dz_0}{dt} u_z + \frac{dx'}{dt} u_{x'} + \frac{dy'}{dt} u_{y'} + \frac{dz'}{dt} u_{z'} + x' \frac{du_{x'}}{dt} + y' \frac{du_{y'}}{dt} + z' \frac{du_{z'}}{dt}$$

rispetto al sistema mobile $\square a' = \frac{d^2x'}{dt^2} u_x' + \frac{d^2y'}{dt^2} u_y' + \frac{d^2z'}{dt^2} u_z'$

rispetto al sistema fisso.

$v = v_0' + v' + \omega \times r'$ rispetto al campo vettoriale:

$a = \frac{dv}{dt} = \frac{dv_0'}{dt} + \frac{dv'}{dt} + \frac{d\omega}{dt} \times r' + \omega \times \frac{dr'}{dt}$

$\frac{dv'}{dt} = \frac{d}{dt} \left(\frac{dx'}{dt} u_x' + \frac{dy'}{dt} u_y' + \frac{dz'}{dt} u_z' \right) = \frac{d^2x'}{dt^2} u_x' + \frac{d^2y'}{dt^2} u_y' + \frac{d^2z'}{dt^2} u_z' +$

$+ \frac{dx'}{dt} \frac{du_x'}{dt} + \frac{dy'}{dt} \frac{du_y'}{dt} + \frac{dz'}{dt} \frac{du_z'}{dt} = a' + \omega \times v'$

usando le formule di Poisson per lo sviluppo dei vettori

Derivate: $\omega \times \frac{dr'}{dt} = \omega \times v' + \omega \times (\omega \times r')$

$a = a' + a_0' + \omega \times (\omega \times r') + \frac{d\omega}{dt} \times r' + 2\omega \times v'$

Correzione della accelerazione relativa

rispetto ai due sistemi non coincidenti ma non in moto relativo

$\Rightarrow a'$ e v' non nulla e dalla precedente

$a_T = a_0' + \omega \times (\omega \times r') + \frac{d\omega}{dt} \times r'$

quindi ricavare la formula del Corollario come:

$a = a' + a_T + a_C$ dove $a_C = a_C$ di Coriolis $= 2\omega \times v'$

di punto del punto P rispetto al sistema mobile trascinato v' .

in particolare con un punto relativo, ovvero il caso in cui

il punto P è un punto fisso nel sistema mobile trascinato

ovvero un punto fisso in un sistema non vedere un punto

rispetto al sistema fisso.

È evidente che la separazione di sistemi di riferimento inerziali che vengono usati in fisica si verifica in mondi diversi che il punto non è soggetto a forze. È ragionevole supporre che questo riferimento si verifichi solo quando P è sufficientemente lontano da ogni altro corpo in modo da poter trascurare ogni interazione sia quando è possibile bilanciare le forze agenti di modo che $R=D$. In un sistema inerziale la legge di Newton ha l'espressione più semplice: 1° membro abbiamo le forze vere (quelle derivanti dalle interazioni fondamentali) e lo R è proporzionale alla acc. risultante in tale sistema. Se consideriamo invece un diverso sistema ~~inerziale~~ che si muove di moto rettilineo uniforme rispetto ad uno inerziale.

$$v_0 = \text{cost} \quad d_0 = D \quad w = D$$

da cui $d = d' \Rightarrow$ la acc. risultante nei due sistemi sono uguali. Cioè il 2° è inerziale.

\Rightarrow Aggiungendo un sistema inerziale qualsiasi sistema in moto rettilineo uniforme rispetto ad uno è inerziale. Qui non ha senso il concetto di moto accelerato. \rightarrow relativo galileiano

Se il moto del 2° sistema è accelerato rispetto al 1° (inerziale), ma poiché $d \neq 0$ oppure $w \neq 0$ o forze esterne, si verifica che la legge di Newton non è più valida, la forza vera che agisce nel punto considerato non è più proporzionale alla accelerazione.

Inoltre se $F = m d$ in rinf. inerziale, in quello mobile in moto accelerato non può sussistere la relazione $F = m d'$ poiché $d' \neq d$.

altro modo abbiamo che

$$F - m d_1 - m d_0 = m d'$$

dove d_1 e d_0 sono le accelerazioni di traslazione e di Curvilinear come definite rispettivamente nella pagine precedenti.

Quest'ultima paradosica equazione può essere vista dalla legge di Newton: in un sistema non inerziale il prodotto della massa del P per d'

● moto di trasim. rettilineo accelerato

Supponiamo uno stesso geometria precedente ma una $\partial_0' = \partial_t$ e $v_0 = v_{in} \neq 0$
 prendere entrambi da $X \equiv X'$ la velocità e la posizione di O' sono
 quindi espresse da $X_0' = v_{in}t + \frac{1}{2} \partial t^2$ $v_0' = v_{in} + \partial t$
 la giunzione di trasformazione di Galileo:

$$\begin{aligned} r' &= r - \partial_0' & \square & X' = X - v_{in}t - \frac{1}{2} \partial t^2 & y' &= y & z' &= z \\ U' &= U - v_0' & \square & U_x = U_x - v_{in} - \partial t & U_y' &= U_y & U_z' &= U_z \\ \partial' &= \partial - \partial_0' & \square & \partial x = \partial x - \partial t & \partial y' &= \partial y & \partial z' &= \partial z \end{aligned}$$

Come nel caso di trascinamento rettilineo uniforme vale una
 analogia con la ∂ che non aggravi nei due sistemi, O inerziale e O'
 non inerziale e quindi la dinamica delle zone regenti con conseguente
 comparsa delle forze di inerzia secondo

$$F - m \partial_0' - m \partial_0 = m \partial'$$

● moto di trascinamento rotatorio uniforme

supponiamo per comodità, che sia rotatorio uniforme nel momento
 e posizioni coincidenti le due origini. $v_0 = \phi$ $\partial_0' = \phi$ $\omega = \text{costante}$
 $U = U' + \omega \times R$ $\partial = \partial' + \omega \times (\omega \times R) + 2\omega \times U'$

riscriviamo così

$$F + F_{centr} + F_{cor} = m \partial'$$

$$F_{centr} = m \omega \times (\omega \times R)$$

$$F_{cor} = 2m \omega \times U'$$

stessa moltip. della zona $-m \partial_0'$

come nel paragrafo precedente.

Il caso ad esempio assumere gli assi x' y' relativi ad un disco
 posto nel piano xy che ruota attorno a z .

Prendiamo un punto materiale su un disco, con velocità nulla ho il
 punto a il piano del disco, il punto rimane fermo mentre il disco gira
 se il punto lancia una traccia emergeranno una circonferenza di
 raggio R con centro nell'origine comune dei due sistemi.

La $O \Rightarrow$ punto è in quiete; per $O' \Rightarrow P =$ molto circolare uniforme.

risultato O $\partial = \phi$, $U = \phi$ sistema O' $\omega' = -\omega \times (R \times \omega) - 2\omega \times (U \times R)$

Notiamo che se il moto di traslazione è ridotto a un'una o un'una
 di tempo $\Delta t \neq 0$ e quindi non può mai risultare eguaglianza $\Delta = \Delta'$
 non esiste il principio di relatività galileiana;

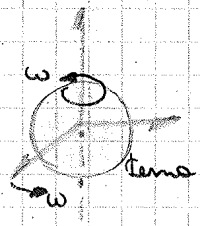
rispondono brevemente le prove di Invarianza.

- Come non hanno influenza reale (non derivano dalle interazioni fondamentali
 e non compaiono nella descrizione del moto effettuato in un sistema di
 riferimento). Un sistema NON inerziale non hanno effetti generali e non
 possono per spiegare le osservazioni sperimentali. Ad esempio in sistema
 rotante si annulla l'azione della forza centrifuga la tensione delle
 sportamenti rotazionale verso l'interno e alla loro si annulla l'incantesimo
 della traslazione. In uno stato che occorre lo sportamento dell'indietro
 è reale e si spiega solo con $-M \Delta t$. Impossibile capire il loro significato
 la loro origine e un'una cambiando solo dove servono.

● Il moto rispetto alla terra

Esempio di sistema inerziale: sistema con O nel centro di massa del
 sistema rotante e gli assi diretti verso determinate stelle fisse e con
 stessa approssimazione un sistema inerziale, come lo sono tutti gli
 altri in tutto nell'univ. rispetto ad esso.

Invece qualsiasi sistema del tipo
 con un rotante come la terra NON
 è inerziale.



(studia se moti degli altri fissati
 sarebbe significativi e prova di direzione di osservazioni)

$M_T = 5,98 \cdot 10^{24} \text{ Kg}$ $R = 6,37 \cdot 10^6 \text{ m}$ $R_0 = 1,49 \cdot 10^{11} \text{ m}$ $T_0 = 3,16 \cdot 10^7 \text{ s}$

Un sistema di riferimento rotazionale della terra, con asse z orientato
 verso nord e assi x y nel piano equatoriale ruota con velocità
 angolare $\omega = \omega \hat{z}$ mentre v_e verso asse z $\omega = 7,29 \cdot 10^{-5} \frac{\text{rad}}{\text{sec}}$

Un punto in moto vicino alla superficie terrestre è sottoposto alla forza
 peso mg_0 e in base a $\Delta = \Delta' + \Delta_0 + \omega \times (\omega \times r') + \frac{d\omega}{dt} \times r' + 2\omega \times v'$

L'esperienza è stata applicata alle nostre dotazioni ma con risultati equivocali.
 N.B. nota curiosa: è stato mostrato che i punti di lancio del gravillone o del idroscopio o punto di ammorzimento idroscopico e di idroscopio nell'aria sono influenzati in modo NON INFLUENTE dalla F centrifuga e della F di Coriolis.

DINAMICA DEI SISTEMI DI PUNTI MATERIALI 6° CAPITOLO

Sistemi di punti, forze interne e forze esterne

Consideriamo un sistema di M punti materiali, con M raggi di 1 .

La forza F_i agente sull' i -esimo punto si pensa come risultante della forza esterne F_i^E agente sull' i -esimo punto, e degli altri $M-1$ punti = F INTERNE
 $F_i = F_i^I + F_i^E$

La forza del punto = F_i lo determinano l'interazione tra F^E e F^I dipende da come viene agitato il sistema.

Alle forze interne si applica la loro legge di Newton, in principio di azione e reazione, introdotta nel capitolo 2° (rivestito)

La natura delle F^I può essere qualsiasi: elastica, di attrito, di ferro, ecc...

→ possono essere sia conservative che non conservative

In generale la risultante F_i^I delle forze interne agenti sull' i -esimo punto è diversa da \emptyset ; però la risultante di tutte le forze interne del sistema è nulla perché in base al principio di azione e reazione. È vero se due sono eguali ed opposte

$$R = \sum_i F_i^I = \sum_{i,j} F_{i,j} = \emptyset$$

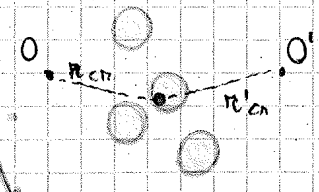
I punti che in principio di azione e reazione si applica a qualsiasi interazione e anche alle forze esterne

I consideriamo corpi in contatto tra loro e in movimento in stato irregolare. il moto.

Esempio: si prendono due corpi in moto relativo M_1 e M_2 con una forza costante di attrito radente nella regione di contatto.

Il modo che lo possiamo del CM rispetto agli n punti materiali NON dipende dal sistema di riferimento mentre la sua equazione invece dipende o scambia dal sistema scelto. (ma la sua equazione è.)

Se i punti si muovono, il centro di massa varia



$$V_{cm} = \frac{d r_{cm}}{dt} = \frac{\sum_i m_i \frac{d r_i}{dt}}{\sum_i m_i} = \frac{\sum_i m_i v_i}{\sum_i m_i} = \frac{P}{M}$$

quantità di moto

Osserviamo quindi che P coincide con la quantità di moto $M V_{cm}$ del centro di massa considerato come punto materiale che abbia la posizione r_{cm} , la velocità V_{cm} e massa pari a quella totale del sistema.

Analogo ragionamento per a_{cm}

$$a_{cm} = \frac{d^2 r_{cm}}{dt^2} = \frac{\sum_i m_i \frac{d^2 r_i}{dt^2}}{\sum_i m_i} = \frac{\sum_i m_i a_i}{\sum_i m_i} = \frac{\sum_i m_i a_i}{M}$$

se il sistema di riferimento è inerziale

$$m_i a_i = F_i = F_i^I + F_i^E$$

⇒ sostituendo
altamente

$$M a_{cm} = \sum_i m_i a_i = \sum_i F_i^I + F_i^E = R^I + R^E = R^E$$

R^I è sempre nullo (vedi pagina precedente)

$$\triangleright R^E = M a_{cm}$$

esprime il teorema del moto del centro di massa

Il centro di massa si muove come un punto materiale in cui risulterebbe tutta la massa del sistema e a cui sia applicato lo risultante delle forze esterne.

$$R^E = M a_{cm} = M \frac{d V_{cm}}{dt} = \frac{d}{dt} (M V_{cm}) = \frac{dP}{dt}$$

Lo risultante delle forze esterne è la derivata rispetto al tempo della quantità di moto totale.

Il moto di CM è determinato solo dalle forze esterne

● OSSERVAZIONI

La definizione di CM è matematica nel senso che il vero CM non è un punto materiale, ma la massa è distribuita nei singoli punti che si muovono sotto l'azione delle forze interne ed esterne. Questo CM gode di molte proprietà.

$$V_{cm} = \frac{P}{M}$$

$$M V_{cm} = \sum m_i v_i$$

- la sua d è risultante delle forze esterne agenti sul sistema.

Il principio di conservazione della quantità di moto per un sistema isolato di due punti ha come conseguenza che le forze che si esercitano tra i due punti sono uguali in modulo e si verso opposto. Ciò non implica che le due abbiano verso allo stesso.

Ripensiamoci l'argomento parlando della conservazione della quantità di moto nel momento angolare di un sistema isolato di punti materiali.

Dalla questa considerazione potremmo dire che c'è qualcosa che conserva la quantità di moto e principio di azione e reazione generalizzabile a sistemi più complessi.

Il principio di conservazione della quantità di moto sembra anche di dipendere indipendentemente la massa, indipendentemente dalla forza peso.

Consideriamo infatti 2 punti materiali fermi agli estremi di una molla compressa. Dato che il centro di massa è in quiete la quantità di moto di uno dei punti è nulla $P=0$. Si lasci espandere la molla.

I due punti hanno veri e propri di movimento ma perché significano solo forze interne al sistema nella rampa verso da $P=0$.

$$M_1 v_1 + M_2 v_2 = 0 \Rightarrow M_2 = M_1 \frac{v_1}{v_2}$$

non è possibile misurare il valore di qualsiasi massa rispetto ad un campione, attraverso misura di velocità.

● Conservazione del momento angolare.

Determiniamo una e cosa viene avvenuta la variazione di momento angolare totale di sistema di punti materiali.

Consideriamo L totale di un sistema di punti materiali rispetto ad O .

$$L = \sum_i R_i \times M_i v_i$$

teniamo presente che in generale O non è un origine e può non essere fisso, e che quindi il vettore R_i può avere entrambi gli estremi in movimento con velocità v_i e v_o nel sistema di riferimento inerziale. Se ci muoviamo i punti. ↻

- Una coppia di forze esterne, il sistema è isolato allora L si conserva rispetto a qualsiasi polo per il quale $\vec{O} \times \vec{v}_O + N = 0$; In questa situazione per cui anche $R^E = 0$ si ha pure la conservazione della quantità di moto $P = \text{cost}$ (si ricordi che $R^E = 0$ non ha come conseguenza $M^E = 0$)
- Il momento delle forze esterne è nullo rispetto ad un determinato polo, ma non rispetto a qualsiasi polo, pure in presenza di forze esterne pertanto si ha conservazione di L solo rispetto a tale polo.

È interessante che per un sistema isolato si conservano il momento angolare e quindi la identità di $\frac{dL}{dt} = R^E$ e quindi che sia $N^I = 0$. In ogni caso $M^I \neq 0$ anche in un sistema isolato il momento angolare potrebbe non conservarsi. Di conseguenza è corretto affermare che le forze interne o due a due o due a due obliquo lo stesso nelle di variano; costituiscono cioè coppie di forze con braccio nullo. Conservazione di L dipende dalla caratteristica dello spazio di essere isotropo, cioè dal fatto che non esiste una direzione privilegiata.

● sistema di riferimento del centro di massa fog 140 MAZZOLOI

Nello studio dello dinamico dei sistemi di punti materiali è molto utile considerare il sistema di riferimento nel centro di massa. Esso ha le seguenti caratteristiche:

- Origine in CM.
 - Gli assi mantengono sempre lo stesso orientamento rispetto agli assi del sistema inerziale e in particolare, possono essere scelti paralleli a questi.
 - Il moto in generale di un sistema NON inerziale, in linea o lo il moto del sistema nel CM si ha soltanto, ma non necessariamente rettilineo e uniforme. Cui conviene notare che $R^E = 0 \Rightarrow \dot{O}CM = 0$
- Indichiamo con un indice la grandezza relative al CM
 Si vede che per il punto P_i $r_i = r_i' + r_{CM}$ e viceversa \curvearrowright

Il momento angolare rispetto al centro di massa ha lo stesso valore sia nel sistema di riferimento inerziale che nel sistema del CM.

Il momento angolare rispetto al CM calcolato in sistema inerziale è:

$$L = \sum_i r_i' \times m_i v_i = \sum_i r_i' \times m_i (v_i' + v_{cm})$$

$$= \sum_i r_i' \times m_i v_i' + \sum_i r_i' \times m_i v_{cm} = L' + (\sum_i m_i r_i') \times v_{cm} = L'$$

Di conseguenza $\frac{dL'}{dt} = \tau'(C)$

Il teorema del momento angolare vale anche nel sistema NON INERZIALE del CM purché come polo si assuma l'origine del CM e si calcoli l'angolo rispetto alla giusta velle.

● Teoremi di König

I teoremi di König stabiliscono le relazioni tra i momenti angolari e la energia cinetica di un sistema di punti materiali, valutati in un sistema di rif. inerziale (L, E_C) e nel sistema di riferimento al CM.

□ Momento angolare

Dimostriamo come origine il polo del sistema inerziale: momento angolare è dato da $L = \sum_i r_i \times m_i v_i$

riscrivendolo come se avessimo $r_i = r_i' + r_{cm}$ e $v_i = v_i' + v_{cm}$

$$L = \sum_i (r_i' + r_{cm}) \times m_i (v_i' + v_{cm}) = \sum_i r_i' \times m_i v_i' + \sum_i r_i' \times m_i v_{cm} + \sum_i r_{cm} \times m_i v_i' + \sum_i r_{cm} \times m_i v_{cm}$$

Il 1° termine rappresenta $L' = \sum_i r_i' \times m_i v_i'$ momento ang. rispetto al CM

Il secondo e 3° termine faranno $\sum_i (m_i r_i') \times v_{cm}$ e $r_{cm} \times (\sum_i m_i v_i')$ sono **ENTRAMBI**

l'ultimus: $r_{cm} \times m v_{cm} = r_{cm} \times P$ sono **NULLI**

rappresenta il mom. angolare rispetto all'origine di un punto che ha come massa la massa totale del sistema, coincide con CM e ha la stessa velocità.

esaminiamo i casi di nullità: per il numero punti materiali $L \in \mathbb{R} \times m \times v$
 quindi $L = \mathbb{R} \times p$ se $p = \emptyset$ allora $L = \emptyset$ ma per un sistema di
 punti non esiste più una $p = \emptyset$, perché il rid. può essere massimo.
 giacché $(\forall r \in \mathbb{R})$ per i singoli punti $m_i \Rightarrow L \neq \emptyset$ risulta L'
 Viceversa $L = \emptyset$ non comporta $p = \emptyset$ ma solo $L' = -L_{CR}$.
 Stessa cosa per E_K , a parte che se $E_K = \emptyset$ allora $E'_K = E_{KCR} = \emptyset$
 (NON PÙ ESSERE NEGATIVO).

● teor. em. cinetica

Calcoliamo le lavoro compiute ad un sistema di punti materiali.
 Come già visto nel caso di un solo punto, il lavoro per uno spostamento
 dr_i del punto P_i è $\square dW_i = F_i \cdot dr_i = F_i^E \cdot dr_i + F_i^I \cdot dr_i = dW_i^E + dW_i^I$

Sommando su tutti i punti e integrando lungo la traiettoria Γ_i percorsa
 si ottiene il lavoro totale $W = W^E + W^I$

Il lavoro del lavoro delle F^E e F^I è quello compiuto da F^I non compie
 ingo dW^I è generato da tutti i termini del tipo

$$\square F_{i,j} \cdot dr_j + F_{j,i} \cdot dr_i = F_{i,j} \cdot (dr_j - dr_i) = F_{i,j} \cdot d(r_j - r_i) = F_{i,j} \cdot dr_{j,i}$$

In generale non nulli e come somma diversa da 0. La struttura
 di dW^I implica che il lavoro delle forze interne è legato una variazione
 di distanza reciproca tra i vari punti. In questo caso potremo scrivere
 per esempio in un corpo rigido si avrebbe $W^{(I)} = 0$

Per tornare all'espressione $dW_i = F_i \cdot dr_i$ ricordiamo dal 2° capitolo che
 essa è uguale a $m_i v_i \cdot dv_i$, sommando su tutti i punti ed integrando

$$\square W = \sum_i \frac{1}{2} m_i v_{i,B}^2 - \sum_i \frac{1}{2} m_i v_{i,A}^2 = E_{K,B} - E_{K,A}$$

dove $v_{i,A}$ e $v_{i,B}$ sono i moduli delle $(dW = F_i \cdot ds = m_i ds = m_i \frac{dv}{dt} ds = m_i dv)$
 velocità dell'i-esimo punto nella configurazione iniziale A e quello
 finale B. Mettendo insieme i risultati

$$W^E + W^I = E_{K,B} + E_{K,A} = \Delta E_K$$

che è la legge del lavoro sulle en. cinetiche
 per i sistemi di punti materiali.

VISTA COME EN CINETICA DEL GRUPPO
 SOMMA DELLE FINISSE DI OGNI PUNTO I

L'ulteriore segue d'altro i punti hanno U che avremo C.M. un istante prima.
 Le variazioni di qtd moto dei singoli punti sono $m_1 v_{cm} - m_1 v_1$
 e $m_2 v_{cm} - m_2 v_2$ e sono uguali ed opposte

Calcoleremo E_k prima e dopo l'urto
 avendo applicato il teorema di Koenig

$$E_{k,IN} = \frac{1}{2} m_1 v_1^2 + \frac{1}{2} m_2 v_2^2 = E_k + \frac{1}{2} (m_1 + m_2) v_{cm}^2$$

Dopo l'urto

$$E_{k,FIN} = \frac{1}{2} (m_1 + m_2) v_{cm}^2 < E_{k,IN}$$

In questi urti il centro non c'è più molto semplice ed C.M. con cui i
 due punti vengono a coincidere. In questo tipo di urto si conserva
 proprio E_k

$$\Delta E_k = E_{k,FIN} - E_{k,IN} = -E_k = -\frac{1}{2} (m_1 + m_2) v_{cm}^2$$

i due corpi, identici e urto ~ deformazione in modo permanente e
 restano compattati. Il lavoro compiuto in urto E_k per lo urto
 non viene recuperato; urto interno NON CONSERVATIVO

● URTO ELASTICO

Uno si conserva anche l'energia cinetica del sistema e quindi
 F^I sono conservative e i due corpi nel momento dopo l'urto
 elastico riprendono la configurazione iniziale relative dopo l'urto.

$$P_{IN} = P_{FIN}$$

$$E_{k,IN} = E_{k,FIN}$$

L'urto più generale è n -dimensionale e abbiamo nei 3D: le
 velocità nelle componenti dopo l'urto, ma solo queste equazioni
 Anche per l'urto nel piano abbiamo 4 INE e 3 equaz. quindi per
 risolvere un problema di urto nel piano e possib. nelle sue
 qualche altro invarianza, nelle U dopo l'urto.

Nel caso unidimensionale cioè due equaz. e due INCOGNITE. e possiamo
 risolvere il problema. Dimostreremo istantaneamente in questo caso.

$$m_1 v_{1,IN} + m_2 v_{2,IN} = m_1 v_{1,FIN} + m_2 v_{2,FIN} = (m_1 + m_2) v_{cm}$$

e... >

ritorno dei corpi alla configurazione iniziale. Se è un urto elastico i due impulsi sarebbero uguali anche per il COMPL. ANELASTICO il 2° sarebbe 0.

Consideriamo il sistema di CM:

Il punto con quantità di moto $P_{1,IN}$ nell'istante precedente all'urto vede, per effetto dell'impulso nella fase di deformazione, ridursi progressivamente a 0 la sua quantità di moto fino ad arrestarsi.

Nella fase recupero il punto ne ricomincia giù a $P_{1,FIN}$, rispetto in verso e misura in modulo rispetto a $P_{1,IN}$. Si definisce coefficiente di restituzione il rapporto

$$e = \frac{P_{1,FIN}}{P_{1,IN}} = - \frac{U_{2,FIN}}{U_{2,IN}} = - \frac{U_{2,FIN}}{U_{2,IN}}$$

Essendo $P=0$ coeff. di restituzione è uguale anche per la 2° particella.

È energia cinetica del sistema delle due particelle dopo l'urto è data da

$$E_{K,FIN} = \frac{1}{2} m_1 U_{1,FIN}^2 + \frac{1}{2} m_2 U_{2,FIN}^2 = e^2 \left(\frac{1}{2} m_1 U_{1,IN}^2 + \frac{1}{2} m_2 U_{2,IN}^2 \right)$$

$$\rightarrow E_{K,FIN} = e^2 E_{K,IN}$$

La variazione relativa di energia del sistema nell'urto è:

$$J = \frac{E_{K,FIN} - E_{K,IN}}{E_{K,IN}} = e^2 - 1 \quad \left(\text{in pratica } \epsilon = \frac{\Delta E}{E} \quad J = \frac{\Delta E_K}{E_K} \right)$$

urto elastico $e=1 \quad J=0$

urto compl. anelastico $e=0 \quad J=-1$

per anelastico $0 < J < 1$

► $E_{K,FIN} < E_{K,IN}$ sempre

Per ricavare relazione tra U nel sistema inerziale vicino:

$$U_{1,FIN} = U_{1,FIN} - U_{CM} = -e U_{1,IN} = -e (U_{1,IN} - U_{CM})$$

$$U_{2,FIN} = U_{2,FIN} - U_{CM} = -e U_{2,IN} = -e (U_{2,IN} - U_{CM})$$

$$\square U_{1,FIN} = U_{CM} (1+e) - e U_{1,IN}$$

$$\square U_{2,FIN} = U_{CM} (1+e) - e U_{2,IN}$$

$$\rightarrow U_{CM} = \frac{U_{1,IN} m_1 + U_{2,IN} m_2}{m_1 + m_2}$$

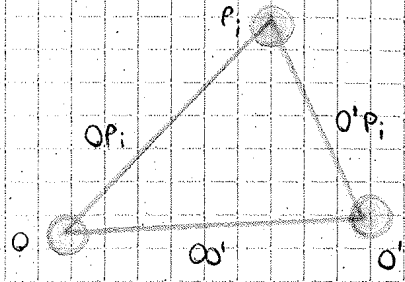
~ sistema inerziale \rightarrow

● proprietà dei sistemi di forze applicate a punti diversi.

Sistema di F applicato in punti diversi dello spazio. Per esempio agli n punti che costituiscono il sistema

$R = \sum F_i$ la risultante delle forze e con

$$M_O = \sum_i OP_i \times F_i = \sum_i r_i \times F_i$$



momento risultante rispetto ad O .

Se cambia polo ottengo

$$M_{O'} = \sum_i r_i' \times F_i \quad \text{con} \quad r_i = OO' + r_i'$$

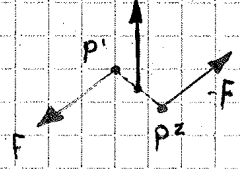
Per cui:

$$M_O = \sum_i (OO' + r_i') \times F_i = OO' \times \sum_i F_i + \sum_i r_i' \times F_i = OO' \times R + M_{O'}$$

Il momento dipende dal polo e meno da non sia $R = \phi$ (vedi formula sottostante).

2° caso il caso delle coppie di forze. Forze uguali e verso opposti con linee di azione divergenti. distanza = b = braccio della coppia

$R_{TOT} = \phi$ ma $M_O \neq 0$ e non dipende dal polo.



► $M = b \cdot F$

Le forze ridotte ad un sistema di punti ridotte nei capitoli precedenti costituiscono un insieme di coppie o blocco nullo ($F_{i,j}$ e $F_{j,i}$ b.o.)

3° situazione caso da $M^I = \phi$.

In generale dato un qualsiasi sistema di forze, i valori R e M_O non sono indipendenti tra loro e quindi è quindi non è possibile trovare due punti O e P tali che $M_O = OP \times R$, ciò vuole dire che M_O è indipendente da R e compiendo le equazioni

$$R^E = m \cdot a_{cm} \quad \text{e} \quad \frac{dL}{dt} = M^E \quad \text{sono indipendenti}$$

Questo ultimo ragionamento ci porta a concludere che un sistema di forze applicato in punti diversi non può in generale essere parabolico.

Il centro di gravità o baricentro $\equiv CM$.

momento risultante delle forze $\vec{M} = OC \times mg = r_{CM} \times Mg$

È noto che il centro di massa parallelo non coincide sempre con il centro di massa e ciò avviene solo se le forze parallele hanno uguale intensità (come $M; g$ appunto)

Notiamo in fine che il metodo di calcolo e il cancello stesso di centro gravità risultano se la risultante delle forze è nulla; in tal caso si trova $\vec{M}_0 = 0$.

● Momento Assiale

Dato un vettore generico \vec{a} che può essere sia una forza che una quantità di moto calcoliamo il suo momento rispetto ai poli O, O'

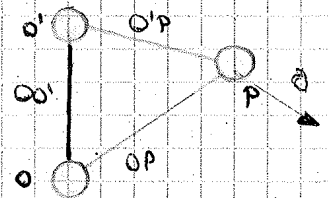
$$M_O = OP \times a \quad M_{O'} = O'P \times a$$

no. abbiamo dimostrato nella precedente \llcorner che $M_O = OO' \times a + M_{O'}$

Restando nullo che il vettore $M_O - M_{O'} = OO' \times a$ risulta ortogonale a OO' e conseguentemente anche i momenti M_O e $M_{O'}$ devono avere lo stesso componente lungo la direzione dell'asse OO'

In conclusione se si calcola M di un vettore rispetto ai vari punti di un dato asse, il valore di M varia M ; però la sua componente lungo l'asse è indipendente da dove si sceglie

il polo



● Massa Variabile

Il caso molto importante, solo mobile, veicoli con carburante.

qto di massa cambia ma la cosa di U che di m

$$F = \frac{dp}{dt} = m \frac{dv}{dt} + v \frac{dm}{dt}$$

e appunto, in particolare se il moto deve avvenire a U costante, si può sempre ritenere una forza fissa vari la massa.