



Corso Luigi Einaudi, 55 - Torino

Appunti universitari

Tesi di laurea

Cartoleria e cancelleria

Stampa file e fotocopie

Print on demand

Rilegature

NUMERO: 777

DATA: 21/11/2013

A P P U N T I

STUDENTE: Maiorano

MATERIA: Fisica I + Eserc.

Prof. Penna

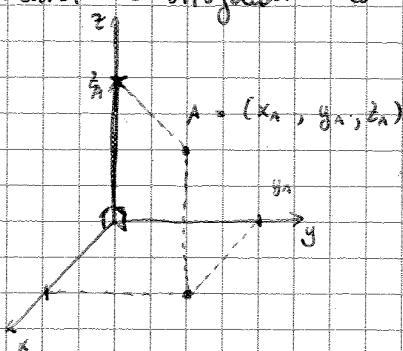
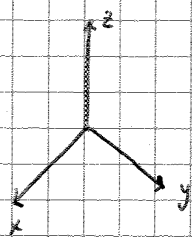
Il presente lavoro nasce dall'impegno dell'autore ed è distribuito in accordo con il Centro Appunti.

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.**

1) SISTEMA DI RIFERIMENTO

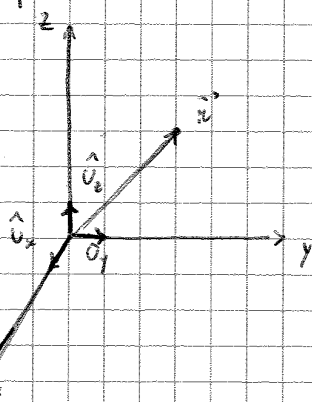
Terna di assi x, y, z orientati e ortogonali con l'origine posto in un punto prefissato



x, y, z : coordinate cartesiane

$\hat{u}_x, \hat{u}_y, \hat{u}_z$ vettori della base cartesiana

Con questi possiamo descrivere per dei punti cartesiani



\vec{r} = vettore posizione = indica la posizione di un certo punto

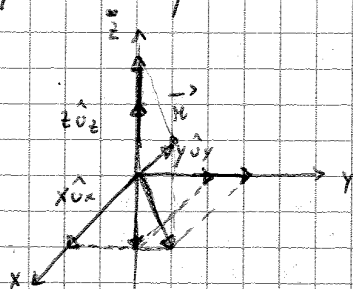
Posizione lineare del

$$\vec{r} = x \hat{u}_x + y \hat{u}_y + z \hat{u}_z = \text{Ogni combinazione lineare dei tre vettori} = (x, y, z)$$

• $x \hat{u}_x$ sarà un vettore allineato con l'asse x allungato x volte

• $y \hat{u}_y$ sarà y volte \hat{u}_y allineato sull'asse y

• $z \hat{u}_z$



$x \hat{u}_x$ e $y \hat{u}_y$ sono ortogonali

I vettori ci permettono di avere informazioni sui sistemi di riferimento e con essi gestiamo i sistemi di riferimento.

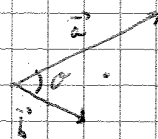
$$\vec{a} + \vec{b} = (a_x + b_x) \hat{u}_x + (a_y + b_y) \hat{u}_y + (a_z + b_z) \hat{u}_z$$

$$\lambda \vec{a} = \lambda a_x \hat{u}_x + \lambda a_y \hat{u}_y + \lambda a_z \hat{u}_z$$

Prodotto scalare

$$\vec{a} \cdot \vec{b} := a_x b_x + a_y b_y + a_z b_z = |\vec{a}| \cdot |\vec{b}| \cos \theta$$

$$|\vec{a}| = \sqrt{\vec{a} \cdot \vec{a}} = \sqrt{a_x^2 + a_y^2 + a_z^2} = a$$



NOTAZIONE $\frac{dx}{dt} = \dot{x}$

Supponiamo di conoscere la velocità e quindi:

$v(t) = \frac{dx}{dt}$ dove $v(t)$ è nota \Rightarrow Posso calcolare $x(t)$?



Integrando = destra e sinistra:

$$\int_{t_0}^t \frac{dx}{ds} \cdot ds = \int_{t_0}^t v(s) ds$$

si utilizza "s" perché t_0 e t sono estremi di integrazione

(*) $x(t) - x(t_0) = \int_{t_0}^t v(s) ds$



in questo problema abbiamo una sola condizione iniziale

$$x(t) = \int_{t_0}^t v(s) ds + x(t_0)$$

OSS se $t = t_0 \Rightarrow x(t) = x(t_0)$ IDENTITÀ

Moto UNIFORME

Caratterizzato da $v = \text{costante}$

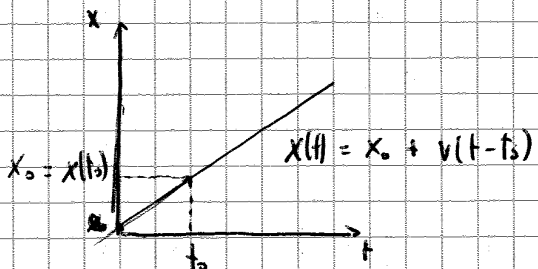
Applicando (*) avendo v costante esce dall'integrale

$$x(t) = x(t_0) + v(t - t_0)$$

~~$\int_{t_0}^t ds$~~
 $\int_{t_0}^t ds = t - t_0$

Ora si deriva il concetto di velocità media:

Moto UNIFORME

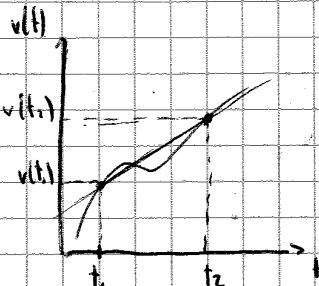


Potremmo dire che il Moto UNIFORME è quel modo per cui la velocità istantanea in ogni istante è uguale alla velocità media!

ACCELERAZIONE MEDIA

$$a_m = \frac{v(t_2) - v(t_1)}{t_2 - t_1}$$

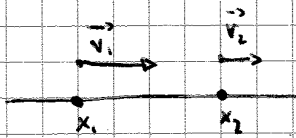
Con una per la velocità media anche a_m da un'informazione GLOBALE!



1.

$$a = \frac{v_2^2 - v_1^2}{2(x_2 - x_1)} \quad \leftarrow \text{Per un moto uniformemente accelerato}$$

Dim.



$$\begin{cases} v(t) = v_0 + at & (t_0 = 0) \\ x(t) = x_0 + v_0 t + \frac{a}{2} t^2 \end{cases}$$

$$\begin{cases} v_2 = v(t_2) = v_1 + a(t_2 - t_1) \\ x_2 = x(t_2) = x_1 + v_1(t_2 - t_1) + \frac{a}{2}(t_2 - t_1)^2 \end{cases}$$

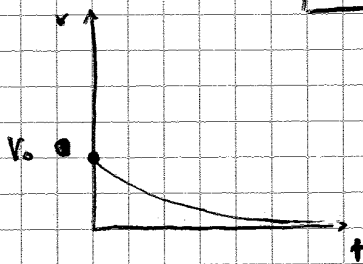
$$\begin{cases} t_2 - t_1 = \frac{v_2 - v_1}{a} \\ x_2 - x_1 = v_1 \frac{(v_2 - v_1)}{a} + \frac{a}{2} \left(\frac{v_2 - v_1}{a} \right)^2 \end{cases} \quad \left. \begin{matrix} t_2 - t_1 = \frac{v_2 - v_1}{a} \\ x_2 - x_1 = \frac{1}{a} (v_2 v_1 - v_1^2 + \frac{v_2^2 + v_1^2 - 2v_1 v_2}{2}) \end{matrix} \right\}$$

$$\begin{cases} t_2 - t_1 = \frac{v_2 - v_1}{a} \\ x_2 - x_1 = \frac{v_2^2 - v_1^2}{2a} \Rightarrow a = \frac{v_2^2 - v_1^2}{2(x_2 - x_1)} \end{cases}$$

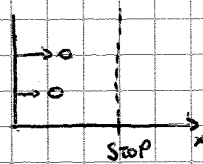
Moto SMORZATO

Ceppo scivola sulle velocità:

$$v(t) = v_0 e^{-kt} \quad (t_0 = 0)$$



Dopo circa $t \approx \frac{3}{k}$ il moto è circa zero



Matematicamente ci vuole un Δt infinito prima di fermarsi, ma fisicamente (praticamente) si ferma dopo un $\Delta t = \epsilon$ finito!

1.2

$k \rightarrow$ coefficiente di smorzamento \Rightarrow indica la velocità con cui vola a 0 la velocità

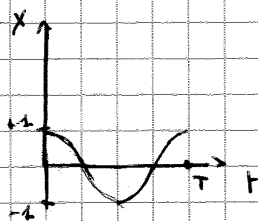
$$x(t) = x_0 + \int_0^t v_0 e^{-ks} ds$$

$$\begin{aligned} x(t) &= x_0 - \left[\frac{v_0}{k} e^{-ks} \right]_0^t = x_0 - \frac{v_0}{k} e^{-kt} + \frac{v_0}{k} = x_0 - \frac{v_0}{k} (e^{-kt} - 1) = \\ &= x_0 + \frac{v_0}{k} (1 - e^{-kt}) \end{aligned}$$

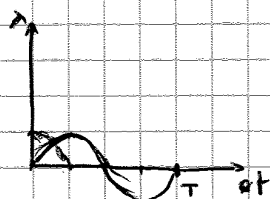
es.

1) $A = 1 \quad \varphi = \frac{\pi}{2}$

$$x(t) = \sin\left(\omega t + \frac{\pi}{2}\right) = \cos \omega t$$



2) $A = 1, \quad \varphi = 0 \quad x(t) = \sin(\omega t)$



=

$$x(t) = A \sin(\omega t + \varphi)$$

$$v(t) = \frac{dx}{dt} = \omega A \cos(\omega t + \varphi)$$

$$a(t) = \frac{dv}{dt} = \frac{d^2x}{dt^2} = -\omega^2 A \underbrace{\sin(\omega t + \varphi)}_{x(t)} = -\omega^2 x(t)$$

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

Equazione differenziale di un moto armonico!!
(è un po' come la carta d'identità di un moto)

Bisogna capire che Equazione differenziale \Leftrightarrow Moto

$x(0), v(0)$

$x(0) = A \sin(\varphi)$

NOTE!

$v(0) = \omega A \cos(\varphi) \Rightarrow \frac{v(0)}{\omega} = A \cos(\varphi)$

Divido membro a membro $\Rightarrow \frac{x(0)}{v(0)} = \frac{\tan(\varphi)}{\omega} \Rightarrow \tan(\varphi) = \omega \frac{x(0)}{v(0)}$

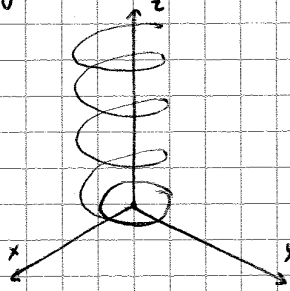
$$x(0)^2 + \frac{v(0)^2}{\omega^2} = A^2 \sin^2(\varphi) + A^2 \cos^2(\varphi) = A^2 (\sin^2(\varphi) + \cos^2(\varphi))$$

$$A = \sqrt{x(0)^2 + \frac{v(0)^2}{\omega^2}}$$

Colleghiamo quindi A e φ con $x(0)$ e $v(0)$

Cioè alle condizioni iniziali.

Moto lungo un'ELICA



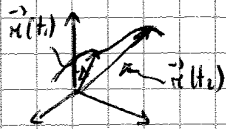
$$\vec{r}(t) = \hat{u}_x R \cos(\omega t) + \hat{u}_y R \sin(\omega t) + \hat{u}_z v_0 t$$

Si può vederlo dall'alto il moto visto proprio come circonferenza

Ma dà la possibilità di spiralizzazione

$\vec{r}(t) = m_x x(t) + m_y y(t) + m_z z(t) \Rightarrow$ Descrive tutti i moti tridimensionali!

VELOCITÀ MEDIA (3D)



$$\vec{v}_m = \frac{\vec{r}_2(t_2) - \vec{r}_1(t_1)}{t_2 - t_1}$$

VELOCITÀ ISTANTANEA (3D)

↑
Vettore

$$\vec{v}(t) = \lim_{t' \rightarrow t} \frac{\vec{r}(t') - \vec{r}(t)}{t' - t} = \lim_{t' \rightarrow t} \frac{x(t')\hat{u}_x + y(t')\hat{u}_y + z(t')\hat{u}_z - (x(t)\hat{u}_x + y(t)\hat{u}_y + z(t)\hat{u}_z)}{t' - t}$$

$$= \lim_{t' \rightarrow t} \frac{(x(t') - x(t))\hat{u}_x + (y(t') - y(t))\hat{u}_y + (z(t') - z(t))\hat{u}_z}{t' - t} =$$

$$= \lim_{t' \rightarrow t} \left(\frac{x(t') - x(t)}{t' - t} \hat{u}_x + \frac{y(t') - y(t)}{t' - t} \hat{u}_y + \frac{z(t') - z(t)}{t' - t} \hat{u}_z \right) =$$

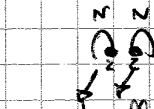
→ \hat{r} è una operazione lineare:

$$\frac{dx}{dt}$$

$$\frac{dy}{dt}$$

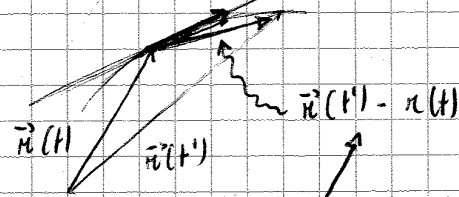
$$\frac{dz}{dt}$$

$$= \frac{dx}{dt} \hat{u}_x + \frac{dy}{dt} \hat{u}_y + \frac{dz}{dt} \hat{u}_z = \frac{d\vec{r}}{dt}$$

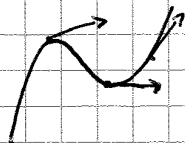


tangente alla curva in cui piace il vettore velocità

$$\vec{v}_i = \frac{d\vec{r}}{dt} = \begin{cases} v_x = \frac{dx}{dt} \\ v_y = \frac{dy}{dt} \\ v_z = \frac{dz}{dt} \end{cases}$$



La sua proiezione finale in sempre più allineata alla tangente della curva.



$$\vec{r}(t) = x(t)\hat{u}_x + y(t)\hat{u}_y + z(t)\hat{u}_z$$

$z(t)$: posizione di un punto nello spazio all'istante t .

Ogni legge varia e indipendente l'una con l'altra

ACCELERAZIONE ISCANONICA

$$\vec{a}(t) = \frac{d\vec{v}(t)}{dt}$$

$$\vec{a} = a_x \hat{u}_x + a_y \hat{u}_y + a_z \hat{u}_z = \frac{d\vec{v}_x}{dt} \hat{u}_x + \frac{d\vec{v}_y}{dt} \hat{u}_y + \frac{d\vec{v}_z}{dt} \hat{u}_z$$

Ricordare -

$$\vec{a} = \begin{cases} a_x = \dot{v}_x = (\dot{x})' = \ddot{x} \\ a_y = \dot{v}_y = (\dot{y})' = \ddot{y} \\ a_z = \dot{v}_z = (\dot{z})' = \ddot{z} \end{cases} \quad a = \frac{d^2x}{dt^2}$$

Poniamo il problema

$$\frac{d\vec{v}}{dt} = \vec{a}(t) \leftarrow \text{NOTA}$$

$$\int_{t_0}^t \frac{d\vec{v}}{ds} ds = \int_{t_0}^t \vec{a}(t) dt \Rightarrow \vec{v}(t) - \vec{v}(t_0) = \int_{t_0}^t \vec{a}(t) ds = \dots$$

$$\Rightarrow \vec{v}(t) = \vec{v}(t_0) + \int_{t_0}^t \vec{a}(s) ds \quad (2)$$

MOTO UNIF. ACCELERATO

$$\vec{a} = \text{vettore costante} = \frac{vE}{\dots}$$

La formula (2) $\Rightarrow \vec{v}(t) = \vec{v}(t_0) + \vec{a}(t-t_0)$

Il $\vec{v}(t)$ viene scomposto in un vettore $\vec{a}(t-t_0)$ che è un prodotto di un vettore per uno scalare.

uso (2)

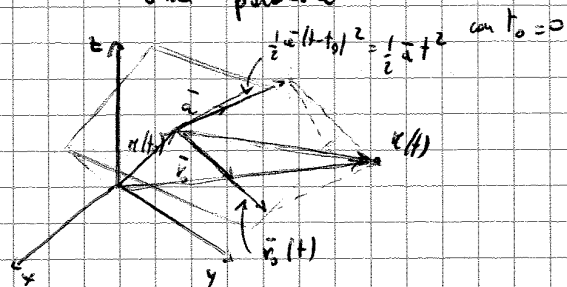
$$\vec{v}(t) = \vec{v}(t_0) + \int_{t_0}^t \vec{v}(s) ds \quad \text{nel moto unif. accelerato}$$

uso ora la (2)

$$\vec{v}(t) = \vec{v}(t_0) + \int_{t_0}^t [\vec{v}(t_0) + \vec{a}(s-t_0)] ds \Rightarrow$$

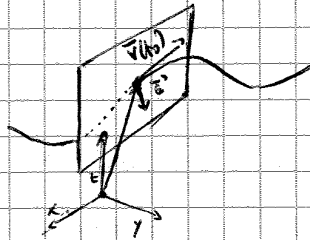
$$\vec{v}(t) = \vec{v}(t_0) + \vec{v}(t_0)(t-t_0) + \frac{\vec{a}}{2}(t-t_0)^2 \quad \text{Legge oraria del vettore posizione per il moto unif. accelerato}$$

1 Proprietà: se \vec{a} non è parallelo a \vec{v}_0 allora $\vec{x}(t)$, nel moto unif. accelerato, descrive una parabola



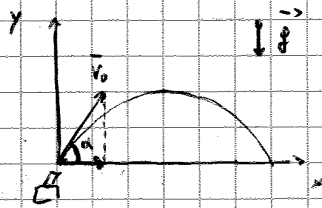
$z = \frac{0}{0}$

Qualunque curva tridimensionale può in un punto essere approssimata da un piano all'istante t



Proprietà 2 →

Gittata di un cannone



$\vec{a} = \vec{g} = -g \hat{u}_y$
 $g = 9.8 \text{ m/s}^2$

$\vec{r}(t) = \vec{r}(0) + \vec{v}_0 t + \frac{\vec{a}}{2} t^2$ ($t_0 = 0$)

Poniamo in componenti:

$$\left. \begin{cases} z = 0 \\ x(t) = x_0 + v_{0x} t \\ y(t) = y_0 + v_{0y} t - \frac{g}{2} t^2 \end{cases} \right\} \begin{cases} t = \frac{x}{v_{0x}} \\ y = \frac{v_{0y}}{v_{0x}} x - \frac{g}{2} \frac{x^2}{v_{0x}^2} \end{cases}$$

$v_{0x} = v_0 \cos \alpha$
 $v_{0y} = v_0 \sin \alpha$

$y = x \tan \alpha - \frac{g x^2}{2 v_0^2 \cos^2 \alpha}$

formula per la gittata:

$X = \frac{v_0^2 \sin 2\alpha}{g}$

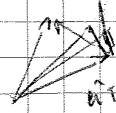
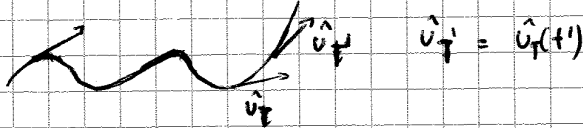
Volendo conoscere la gittata massima bisogna derivare le x su α

$\frac{dx}{d\alpha} \geq 0 \Rightarrow \frac{d^2x}{d\alpha^2} = 0$

$$s(t) - s(t_0) = \int_{t_0}^t \underbrace{v(\tau)}_{\text{modulo della velocità}} d\tau$$

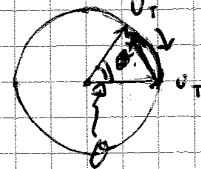
2) Derivate di un versore (FORMULA DI POISSANT)

Consideriamo un versore in un certo punto



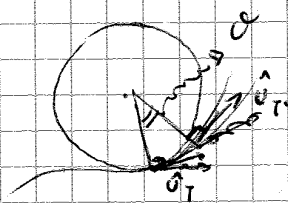
\hat{u}_T è leggermente spostato rispetto a \hat{u}_T

$$\frac{d\hat{u}_T}{dt} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\hat{u}_T - \hat{u}_T}{\Delta t} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\hat{u}_T' - \hat{u}_T}{|\Delta \hat{u}_T|} \frac{|\Delta \hat{u}_T|}{\Delta t} =$$



$$= \hat{u}_N \frac{ds}{dt} = \hat{u}_N \frac{d\theta}{dt} \quad R=1, \quad \delta = R\theta$$

$$\frac{d\hat{u}_T}{dt} = \frac{d\theta}{dt} \hat{u}_N = \frac{d\theta}{dt} \hat{u}_z \wedge \hat{u}_T$$



OSS:

$$\hat{u}_N = \hat{u}_z \wedge \hat{u}_T$$

$$\hat{u}_T = \hat{u}_N \wedge \hat{u}_z$$

$$\hat{u}_z = \hat{u}_T \wedge \hat{u}_N$$

Combinazione indice

3) $\vec{a} = \frac{d\vec{v}}{dt} = \frac{d(v\hat{u}_T)}{dt} =$

$$= \frac{dv}{dt} \hat{u}_T + v \frac{d\hat{u}_T}{dt} \quad \text{Regole di Leibniz per le derivate del prodotto}$$

$$= \frac{dv}{dt} \hat{u}_T + v \frac{d\theta}{dt} \hat{u}_N$$

$$\frac{d\theta}{dt} = \frac{d\theta}{ds} \frac{ds}{dt} \quad \text{può pensare } \theta(\theta(t))$$

Moltiplicare e dividere per ds non è corretto, mi sono matematicamente

$$\frac{d\theta}{dt} = \frac{1}{R} \frac{1}{ds} v = \frac{1}{R} \cdot v \quad \theta = \frac{s}{R}$$

$$\frac{d\theta}{dt} = \frac{dv}{dt} \frac{1}{R}$$

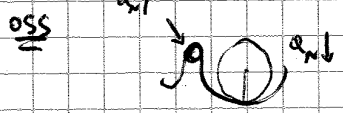
$$\vec{a} = \frac{dv}{dt} \hat{u}_T + \frac{v^2}{R} \hat{u}_N$$

$$\vec{a} = \frac{dv}{dt} \hat{u}_T + \frac{v^2}{R} \hat{u}_N$$

\hat{u}_T, \hat{u}_N, R sono tutte funzioni intrinseche

1° caso di applicazione) > Moto uniforme $v = |\vec{v}| = \text{costante}$

$$\vec{a}_T = 0 \Rightarrow \vec{a} = \vec{a}_N = \frac{v^2}{R} \hat{u}_N$$

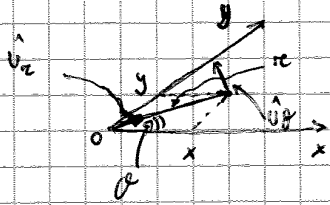


COORDINATE POLARI (coordinate cilindriche: coordinate cilindriche polari + coordinate z)

• Moto piano in coordinate polari

Per individuare la posizione di un punto:

$$\vec{r}(t) = x \hat{u}_x + y \hat{u}_y = r \hat{u}_r$$



Dico in quale retta mi trovo e con quale inclinazione

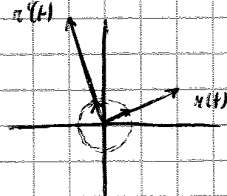
$$\begin{cases} x = r \cos \theta \\ y = r \sin \theta \end{cases} \quad \left\{ \begin{array}{l} r = \sqrt{x^2 + y^2} \\ \tan \theta = y/x \end{array} \right.$$

$$\vec{r} = r \hat{u}_r = r \cos \theta \hat{u}_x + r \sin \theta \hat{u}_y = r (\cos \theta \hat{u}_x + \sin \theta \hat{u}_y)$$

Otengo per confronto che $\hat{u}_r = \cos \theta \hat{u}_x + \sin \theta \hat{u}_y$

Abbiamo identificato \hat{u}_r due diverse funzioni dell'angolo:

$$\hat{u}_r(\theta)$$



Se ho un moto vario ho due variabili θ che le distanze rispetto al tempo

$$\begin{cases} \theta = \theta(t) \\ r = r(t) \end{cases}$$

Sono due leggi orarie

$$\vec{v} = \frac{d\vec{r}}{dt} = \frac{d(r \hat{u}_r)}{dt} = \frac{dr}{dt} \hat{u}_r + r \frac{d\hat{u}_r}{dt} = \frac{dr}{dt} \hat{u}_r + r \frac{d\theta}{dt} \hat{u}_\theta$$

* Derivo entrambe perché entrambi termini dipendono da t.

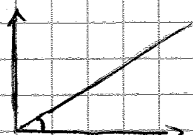
$$\frac{dr}{dt} \hat{u}_r = \text{Velocità RADIALE perché dipende dalle posizioni}$$

Il moto evolve come una lancetta di orologio:

$$\hat{u}_\theta = \hat{u}_z \wedge \hat{u}_r$$

$$r \hat{u}_\theta \dot{\theta} = \text{Velocità Angolare in queste coordinate}$$

Moto costante



$$\theta = \text{costante} \Rightarrow \text{Moto RADIALE PURO}$$

$$\vec{v} = \dot{r} \hat{u}_r \quad \text{perché } \dot{\theta} = 0$$

Nel caso particolare:

Moto CIRCOLARE UNIFORME

$$\vec{v} = R \dot{\theta} \hat{t}, \quad \dot{\theta} = \text{cost} \quad \vec{a} = -R \dot{\theta}^2 \hat{r}$$

Il fatto che $\dot{\theta}$ sia costante ma \vec{v} cambia direzione ci dice che c'è un'accelerazione, ~~ma~~ quella centripeta.

Analogia \rightarrow ~~ca~~

Mondo FISICO CIRCOLENTE, l'universo:

- Sistema complesso di NUMERI corpi in continua evoluzione per effetto delle interazioni presenti (o potenziali) fra i suoi costituenti tra tutte le scale spaziali "disponibili".

raggio elettronico		$2.8 \cdot 10^{-15} \text{ m}$
raggio nucleo	\sim	$A^{1/3} \cdot 1.4 \cdot 10^{-15} \text{ m}$
raggio atomo	\sim	$1 \text{ \AA} = 10^{-10} \text{ m}$
raggio uomo	\sim	1 m

LEGGI DI NEWTON

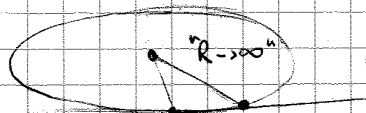
1° Principio della dinamica (legge ~~della~~ di INERZIA)

- Una particella LIBERA ~~suppone~~ si muove con velocità costante $C \hat{t}$ con accelerazione NULLA.
LIBERA = NON suppone ad interazioni con l'ambiente circostante di alcun tipo

Velocità costante = Rispetto a quale sistema di riferimento? Dobbiamo pensare concetti limite per ottenere punti SISTEMA INERZIALE

SISTEMA INERZIALE

- Un sistema che si muove a velocità costante non ~~non~~ non è un sistema inerziale
- TERRA NON è un sistema inerziale
- TRENO che accelera NON è un sistema inerziale
- SIST. SOLARE NON è un sistema inerziale



Pensiamo che il sistema solare si muove in cerchi rettilinei e quindi periodicamente definendo SISTEMA INERZIALE

STELLE FISSE: Stelle fisse nella misura dei nostri strumenti?

Se sono fisse possono essere dei punti di riferimento.

• Per effetto delle non linearità, alcuni sistemi complessi sono spesso "non risolvibili" analiticamente spesso una forte dipendenza dalle condizioni iniziali.
(e.g. battito di fronde di forchelle - o tambore e parigi)

1) Forza \vec{F}

2) equazioni

$$\vec{F} = m \cdot \vec{a} \Rightarrow \text{una / più eq. in differenziali}$$

3) Risolvo le eq. in differenziali

4) Trovo, date le condizioni iniziali, le leggi orarie $x(t), y(t), z(t)$.

III Principio di Newton (AZIONE - REAZIONE)

Se un corpo 1 esercita una forza \vec{F}_{12} su un corpo 2 allora il corpo 2 reciprocamente esercitando una forza \vec{F}_{21} sul corpo 1 tale che $\vec{F}_{21} = -\vec{F}_{12}$

$$\vec{F}_{21} = -\vec{F}_{12}$$

Una forza viene ~~definita~~ considerata in base al suo rapporto di azione.

QUANTITÀ DI MOTO

$$\vec{p} = m \cdot \vec{v} \Rightarrow \text{il II principio diventa } \frac{d\vec{p}}{dt} = \vec{F}$$

$$\bullet \frac{d\vec{p}}{dt} = m \cdot \frac{d\vec{v}}{dt} = m \cdot \vec{a} = \vec{F}$$

• Volendo (*) è una generalizzazione di $\vec{F} = m \cdot \vec{a}$ perché in questo caso $m = \text{costante}$, ma ciò non vale nei sistemi a massa variabile.

Teorema Impulso:

L'impulso di una forza applicata provoca la variazione di velocità di un corpo secondo la formula

$$\vec{J} = \int_{t_0}^t \vec{F}(t) dt = \vec{p}(t) - \vec{p}(t_0) = m(\vec{v}(t) - \vec{v}(t_0))$$

↳ In questo teorema \vec{F} viene pensata come funzione del tempo, poiché è recente delle variazioni possiamo considerarlo in funzione delle coordinate e in altre del tempo, note $\vec{r}(t)$ se avviene \vec{F} istante per istante.

L'impulso è legato ai fenomeni IMPULSIVI: cioè quando c'è un'interazione tra due o più corpi in un istante piccolissimo.

APPLICAZIONE TEO IMPULSO

Calcolare la Forza media esercitata su una mano m nei fenomeni impulsivi (pallone calciato)

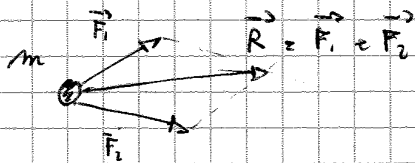
$$\vec{p} \Rightarrow \vec{p}$$

RISULTANTE DELLE FORZE

Un corpo può subire l'azione contemporanea di molte forze.

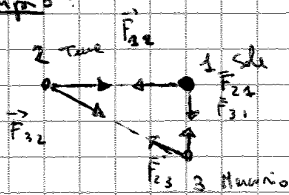
Principio di sovrapposizione delle forze:

Il vettore risultante delle forze applicate è $\vec{R} = \vec{F}_1 + \vec{F}_2 + \dots + \vec{F}_n = \sum_{i=1}^n \vec{F}_i = \sum_i \vec{F}_i$



In questo caso $\vec{R} = m \cdot \vec{a}$

esempio:



EQUILIBRIO STATICO: un corpo è in equilibrio statico se $\vec{R} = \sum \vec{F}_i = \vec{0}$

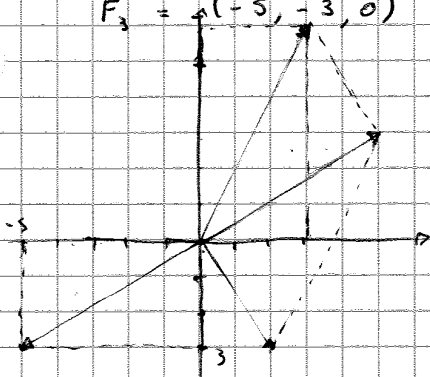
$$\begin{cases} \vec{R}_x = \sum F_{xi} = 0 \\ \vec{R}_y = \sum F_{yi} = 0 \\ \vec{R}_z = \sum F_{zi} = 0 \end{cases}$$

es.

$$\vec{F}_1 = 3 \hat{u}_x + 6 \hat{u}_y + 0 = (3, 6, 0)$$

$$\vec{F}_2 = 2 \hat{u}_x - 3 \hat{u}_y + 0 = (2, -3, 0)$$

$$\vec{F}_3 = (-5, -3, 0)$$



$$\vec{R} = \vec{F}_1 + \vec{F}_2 + \vec{F}_3 = (0, 0, 0)$$

$$\begin{cases} R_x = \sum F_{xi} = 0 \\ R_y = \sum F_{yi} = 0 \\ R_z = \sum F_{zi} = 0 \end{cases}$$

Da N.B.

che l'accelerazione sia costante e che la risultante sia zero vuol dire che $\vec{a} = \vec{0}$ ma non è detto che il moto possa essere a $\vec{v} = \text{cost}$.

Reazioni VINCOLARI

Se un corpo soggetto a una o più forze tali che $\vec{R} \neq \vec{0}$ rimane immobile allora esiste una reazione vincolare \vec{N} tale che $\vec{R} + \vec{N} = \vec{0}$
 Nel bilancio totale ne abbiamo dimenticate una

$$\vec{R} = \vec{F} + \vec{F}_a + \vec{N} + m\vec{g} = m\vec{a}$$

$$x) \quad m a_x = -F + \underbrace{F_a}_{\leftarrow N \text{ di } N}$$

$$y) \quad 0 = -mg + N \Rightarrow \boxed{a_y = 0}$$

lungo l'asse y infatti: $\vec{R} = \vec{0}$ perché è fermo (IMMOBILE)

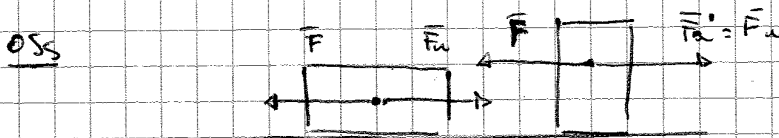
Attrito MICROSCO. R. CAMENCO PARLANDO

Stato:  Forze di ADESIONE e COESIONE

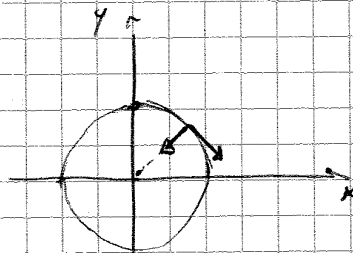
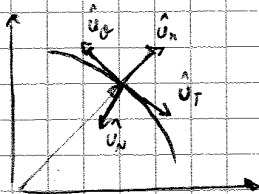
Microscopicamente la materia, in alcuni casi il contatto e quindi il legame è favorito

Scaduto F_a rappresenta microscopicamente tutti questi legami

DINAMICO: Nel disegno di sopra molti legami sono stati rotti, e F_a diminuisce e diminuisce perché il momento sfavorevole le forze di ADESIONE e COESIONE non ci sono cioè abbastanza legami per mantenerlo IMMOBILE



Riprendiamo COORDINATE POLARI



\hat{u}_θ e \hat{u}_r \hat{u}_x e \hat{u}_y non hanno nulla e due vettori in un moto giro

SOLO NEL MOTO CIRCOLARE
 $\hat{u}_\theta \equiv \hat{u}_\tau$ e $\hat{u}_r \equiv \hat{u}_n$

FORZA VISCOSA (Attrito Viscoso 2.11)

$$\vec{F}_v = -m k \vec{v}$$

ATTENZIONE AL SEGNO MENO

è una forza strisciante che viene applicata a corpi in movimento, ha direzione opposta alla velocità

k = COEFFICIENTE DI ATTRITO VISCOZO (o SMORZAMENTO)

k può dipendere dalle proprietà del corpo

es. corpo sferico $k = 6\pi R$

$$\vec{F}_v = m \cdot \vec{a} = -m \cdot k \vec{v} \Rightarrow m \cdot \frac{d\vec{v}}{dt} = -m k \vec{v} \Rightarrow \frac{dv}{dt} = -k \vec{v}$$

FORMULA FINALE:

$$v(t) = \frac{F}{km} - \left(\frac{F}{km} - v_0 \right) e^{-kt}$$



Siamo passati dalle soluzioni alla ~~velocità~~ legge oraria!

Questa legge descrive la legge oraria di un corpo soggetto ad una forza costante e ha una velocità iniziale.

esempi di costanti k:

$$k = 50^{-2} \text{ s}^{-1} \quad \text{H}_2\text{O}$$

$$k = 1,84 \cdot 10^{-4} \text{ s}^{-1} \quad \text{Aria}$$

OSS

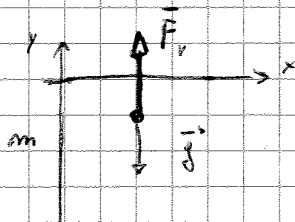
La formula trovata vale per i corpi lenti.

$$F_v = -\frac{1}{2} c \rho S v^2 = -\alpha v^2 \quad \text{la legge diventa una dipendenza quadratica.}$$

$\rho = \rho = \text{densità}$ $S = \text{superficie}$ $c = \text{coefficiente di resistenza}$



origine



$$\vec{f} = -f \hat{u}_y$$

$k = \text{coef. viscosità del liquido}$

$$\vec{v} = v_y \hat{u}_y$$

$$v_y < 0$$

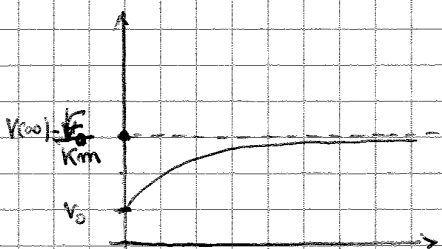


OSSERVAZIONI SU v_y

$$m \frac{dv_y}{dt} = -m f - m k v_y$$

OSS

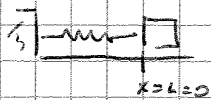
Se il t diventa molto grande cosa accade?



$$v(t) = \frac{F}{km} - \left(\frac{F}{km} - v_0 \right) e^{-kt}$$

$$v(\infty) = \frac{F}{km}$$

Tavolta \leq piuma $L=0$



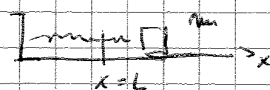
$F_e = -kx$ dove x è la deformazione

Applichiamo il II principio della dinamica:

$F = m \cdot a = -k(x-L)$

$m x'' = -k(x-L) \Rightarrow x'' + \frac{k}{m}x = \frac{Lk}{m}$

è come se ci fosse un termine di forze costanti



$x'' + \frac{k}{m}x = 0$

Se colleghiamo assieme:

$x'' + \omega^2 x = 0 \quad \omega = \frac{2\pi}{T}$

$x(t) = A \sin(\omega t + \varphi)$

Combinando le due cose le due equazioni possono essere eguali:

$\omega^2 = \frac{k}{m} \rightarrow \omega = \sqrt{\frac{k}{m}} \rightarrow T = 2\pi \sqrt{\frac{m}{k}}$

Attraverso il III principio di Newton abbiamo dato un significato ad ω , infatti abbiamo un esatto esempio che delle legge di Newton derivano ad una legge ovvia.

Ora abbiamo trovato il caso $L=0$

Secondo caso:

$x'' + \frac{k}{m}x = \frac{Lk}{m}$

Qui immaginiamo come situazione il corpo fermo in una posizione costante quindi $a=0$

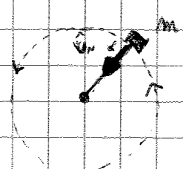
$x_{gen}(t) = x_{om} + x_{sp}$

Chiamiamo la soluzione costante $x_{sp} = \text{costante} = C \Rightarrow C = L$

Se $L \neq 0 \Rightarrow x(t) = L + A \sin(\omega t + \varphi)$

FORZE CENTRIFUGHE

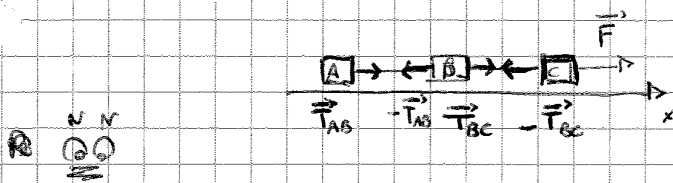
Applicazione: auto che percorre una curva a velocità costante $v = |v|$ in presenza di attrito statico μ_s MOTO



$m \cdot a = F_a \Rightarrow F_a = F_a \hat{u}_r \rightarrow \begin{cases} \hat{u}_r) F_a = m a_n \\ \hat{u}_t) 0 = m \cdot a_t \end{cases}$
 $m \cdot a_n \hat{u}_r + m \cdot a_t \hat{u}_t = F_a \hat{u}_r$

esempio 2.19 Masolati

Trovare le tensioni dei fili che uniscono m_1, m_2, m_3 poste in movimento da una forza costante F (note)



Per ogni massa c'è un'equazione di Newton!

$$\text{Coppia } \left\{ \begin{array}{l} m_A \cdot a = T_{AB} \\ m_B \cdot a = T_{BC} - T_{AB} \\ m_C \cdot a = F - T_{BC} \end{array} \right. \quad a_A = a_B = a_C = a$$

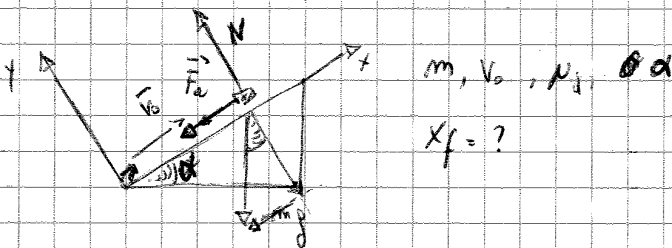
Sommiamo membro a membro

$$(m_A + m_B + m_C) a = F \rightarrow a = \frac{F}{m_A + m_B + m_C}$$

$$T_{AB} = m_A a = \frac{m_A F}{(m_A + m_B + m_C)}$$

$$T_{BC} = -m_C a + F_{max} = -\frac{m_C F}{M} + F = \frac{(M - m_C) F}{M} = \frac{(m_A + m_B) F}{M}$$

esercizio



m, v_0, μ, α

$x_f = ?$

Scrivo l'equazione del moto:

$$m \vec{a} = m \vec{g} + \vec{N} + \vec{F}_a$$

$$m \vec{g} = -m g \cos \alpha \hat{u}_y - m g \sin \alpha \hat{u}_x$$

$$\vec{N} = N \hat{u}_y$$

$$\vec{F}_a = -F_a \hat{u}_x$$

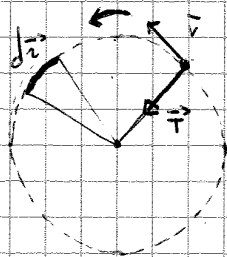
ANALISI VETTORIALE DELLE FORZE

$$\left\{ \begin{array}{l} m a_x = -m g \sin \alpha - F_a \\ m a_y = -m g \cos \alpha + N = 0 \end{array} \right. \quad \text{Equilibrio statico lungo } y$$

$$N = m g \cos \alpha, \quad F_a = \mu N = \mu m g \cos \alpha$$

$$m a_x = -m g \sin \alpha - \mu m g \cos \alpha \rightarrow a_x = -g (\sin \alpha + \mu \cos \alpha)$$

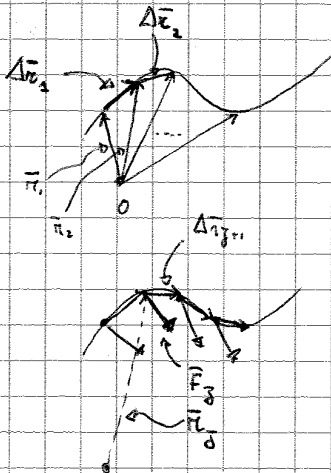
2)



- Anche in questo caso \vec{T} non fa nulla del punto di vista di $d\vec{r}$ W
- $d\vec{r} = \vec{v} dt$ questo per dire che
- $dW = \vec{T} \cdot d\vec{r} = \vec{T} \cdot \vec{v} dt$ dove $\vec{T} \perp \vec{v}$

Def. generale

Bisogna pensare a un corpo che si muove su un tratto non rettilineo, ma curvo.



Infittiamo questi nostri vettori per poter avere uno spostamento più piccolo delle curve

$$\Delta \vec{r}_j = \vec{r}_{j+1} - \vec{r}_j \quad j = 0, 1, 2, \dots, N$$

$\vec{F}_j = \vec{F}(\vec{r}_j)$ CAMPO DI FORZA in quella posizione.

$\Delta \vec{r}_j$ tende a confondersi con l'arco delle curve corrispondente per $N \rightarrow \infty$ (quanto più fitte e le partizione)

Su un tratto $\Delta \vec{r}_{j+1}$ il lavoro è $\Delta W_j = \vec{F}_j \cdot \Delta \vec{r}_{j+1} \approx \vec{F}_j(\vec{r}_j) \cdot (\vec{r}_{j+1} - \vec{r}_j)$

$$W_{AB} \approx \sum_j \Delta W_j = \sum_j \vec{F}(\vec{r}_j) \cdot \Delta \vec{r}_{j+1}$$

Definiamo il lavoro come integrale di linea (γ)

$$W_{AB} = \int_A^B \vec{F}(\vec{r}) \cdot d\vec{r}$$

$d\vec{r}$ è la posizione della particella tempo per tempo


$$d\vec{r} = d(x(t)\hat{u}_x + y(t)\hat{u}_y + z(t)\hat{u}_z) = \hat{u}_x dx + \hat{u}_y dy + \hat{u}_z dz = \hat{u}_x v_x(t) dt + \hat{u}_y v_y(t) dt + \hat{u}_z v_z(t) dt = \vec{v}(t) dt$$

$$\begin{aligned} \hat{u}_x &= \text{cost.} \\ \hat{u}_y &= \text{cost.} \\ \hat{u}_z &= \text{cost.} \end{aligned}$$

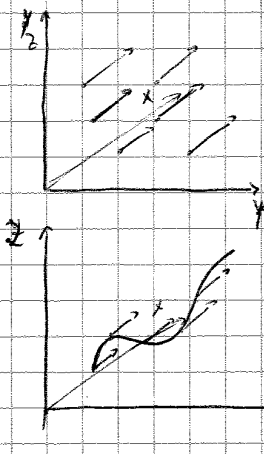
Per capire bene cosa ci sia nel differenziale

$$W_{AB} = \int_{t_A}^{t_B} \vec{F}(\vec{r}(t)) \cdot \vec{v}(t) dt = \int_{t_A}^{t_B} [F_x(x(t), y(t), z(t)) \cdot v_x(t) + F_y(x(t), y(t), z(t)) \cdot v_y(t) + F_z(x(t), y(t), z(t)) \cdot v_z(t)] dt = \int_{t_A}^{t_B} g(t) dt$$

$g(t)$ è una somma di funzioni del tempo e quindi è una funzione del tempo complicata quanto vuoi.

2) Lavoro per un campo $\vec{F} = \text{costante}$ 

Siamo in 3d



C'è un campo di forze costanti

W_{AB}

$$W_{AB} = \int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{r} = \vec{F} \cdot \int_A^B d\vec{r} = \vec{F} \cdot \int_A^B (\overset{\text{cost}}{\hat{u}_x} dx + \overset{\text{cost}}{\hat{u}_y} dy + \overset{\text{cost}}{\hat{u}_z} dz)$$

$$= \vec{F} \cdot [\hat{u}_x(x_B - x_A) + \hat{u}_y(y_B - y_A) + \hat{u}_z(z_B - z_A)] =$$

$$= \vec{F} \cdot (\vec{r}_B - \vec{r}_A)$$

Rienviamo

$$W_{AB} = \int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{r} = (\vec{F} \cdot \vec{r}_B - \vec{F} \cdot \vec{r}_A) = - (U(\vec{r}_B) - U(\vec{r}_A))$$

Perché io definisco $U(\vec{r})$ come campo scalare $U(\vec{r}) = -\vec{F} \cdot \vec{r}$

Abbiamo generalizzato in tre dimensioni

↑ Campo perché definito in tutti i punti dello spazio. ↑ Funzioni e valori reali e variabili vettoriali.

$$W_{AB} = \begin{cases} E_{KB} - E_{KA} \\ -(U(\vec{r}_B) - U(\vec{r}_A)) \end{cases} \Rightarrow E_{KB} + U(\vec{r}_B) = E_{KA} + U(\vec{r}_A)$$

\vec{F} campo di forze qualsiasi

Def. un campo di forze $\vec{F}(\vec{r})$ è conservativo se esiste un campo scalare e $E_p(\vec{r})$, energia potenziale, tale che il lavoro tra un punto A e un punto B è espresso da

$$W_{AB} = \int_A^B \vec{F}(\vec{r}) \cdot d\vec{r} = - (E_p(\vec{r}_B) - E_p(\vec{r}_A)) = -(E_{pB} - E_{pA})$$

Se esiste l'analogo di quelle funzioni primitive

Analogo con il calcolo integrale 1D:

$$\int_{x_A}^{x_B} F(x) dx = G(x_B) - G(x_A) \quad \text{dove } \frac{dG}{dx} = F$$

• Si potrà dimostrare che dato un campo di forze in un dominio connesso e differenziabile per continuità ... $\nabla \cdot \vec{F} = 0$ Non vale!

• Se \vec{F} è conservativo allora $W_{AB} = \begin{cases} E_{KB} - E_{KA} & \text{Teo. Energia Cinetica} \\ -(E_{PB} - E_{PA}) \end{cases}$

vale che $E_{KB} - E_{KA} = -E_{PB} + E_{PA} \Rightarrow \underline{\underline{E_{KB} + E_{PB} = E_{KA} + E_{PA}}}$

La somma di $E_K + E_P = \text{ENERGIA MECCANICA}$

Teo dell'energia meccanica (Teo di conservazione dell'energ. e meccanica).

Se \vec{F} è conservativa allora $\boxed{E_{KB} + E_{PB} = E_{KA} + E_{PA}}$

GRADIENTE

Se \vec{F} è conservativo allora $\boxed{\vec{F} = -\nabla E_P}$

$\nabla = \hat{u}_x \frac{\partial}{\partial x} + \hat{u}_y \frac{\partial}{\partial y} + \hat{u}_z \frac{\partial}{\partial z}$ è un operatore che bisogna applicare a una funzione

Applicando ∇E_P all'angolo dei campi scalari moltiplicati per vettori e p. uniti all'angolo dei campi vettoriali.



Calcolo il lavoro in uno spostamento infinitesimo

$dW = \vec{F}(\vec{r}) \cdot d\vec{r} = F_x \cdot dx + F_y \cdot dy + F_z \cdot dz$

$dW = - (E_P(\vec{r}_0 + d\vec{r}) - E_P(\vec{r}_0))$

$E_P(x_0 + dx) = E_P(x_0) + \frac{dE_P}{dx} dx$

$E_P(x_0 + dx, y_0 + dy) = E_P(x_0, y_0) + \frac{\partial E_P}{\partial x} dx + \frac{\partial E_P}{\partial y} dy$

$dW = - (E_P(\vec{r}) + \frac{\partial E_P}{\partial x} dx + \frac{\partial E_P}{\partial y} dy + \frac{\partial E_P}{\partial z} dz - E_P(\vec{r}_0)) =$

$= - \left(\hat{u}_x \frac{\partial E_P}{\partial x} + \hat{u}_y \frac{\partial E_P}{\partial y} + \hat{u}_z \frac{\partial E_P}{\partial z} \right) \cdot d\vec{r} = -(\nabla E_P) \cdot d\vec{r}$

Se confrontiamo

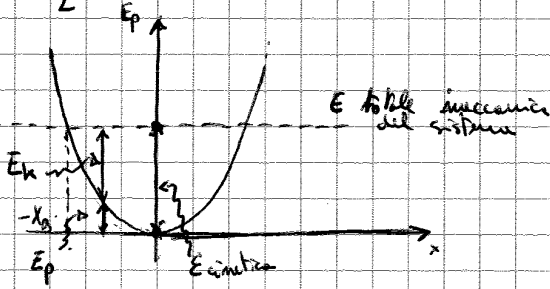
$dW = \begin{cases} \vec{F}(\vec{r}) \cdot d\vec{r} \\ -\nabla E_P \cdot d\vec{r} \end{cases}$

dato che $d\vec{r}$ è arbitrario allora per entrambi $d\vec{r}$ è lo stesso

$\vec{F}(\vec{r}) \cdot \cancel{d\vec{r}} = -\nabla E_P \cdot \cancel{d\vec{r}}$ per un $d\vec{r}$ arbitrario.

• Grafico dell'energia potenziale per l'oscillatore armonico

$E_p(x) = \frac{k}{2} x^2$ stiamo considerando il caso $\left[\frac{m \cdot m \cdot g}{\downarrow} \right]$
 $x=0 \quad F = -kx$

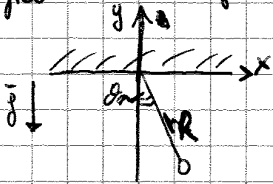


Supponiamo di avere un valore costante di Energia meccanica

$E = E_k + E_p \Rightarrow E_{tot} = \frac{1}{2} m v^2 + \frac{1}{2} k x^2$
 \uparrow
 cost

Esiste un punto $-x_0$ dove $E_{tot} = E_p$ e $E_k = 0$; $-x_0$ è detto PUNTO DI INVERSIONE

• Grafico dell'energia potenziale per il pendolo



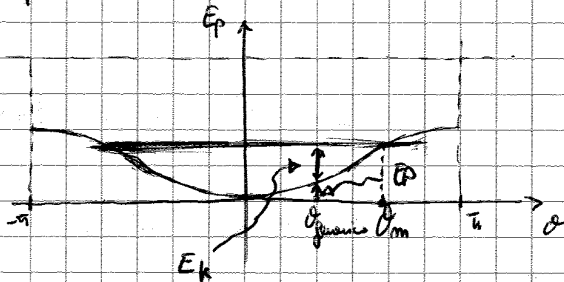
$E_p(y) = mgy + C$ e totalmente arbitraria ($C=0$)
 $E_p = 0$ quando $y = 0$

$E_p = -mgR \cos \theta$

Facciamo un'altra scelta possibile

$E_p(y) = E_p(\theta) = mgR(1 - \cos \theta)$ ossia $C = mgR$

In questo modo otteniamo che nelle posizioni più basse $E_p = 0$



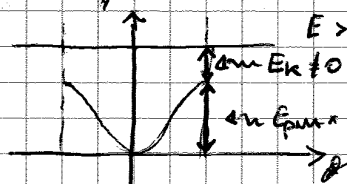
$E = E_k + E_p(\theta) = \frac{1}{2} m R^2 \dot{\theta}^2 + mgR(1 - \cos \theta)$

In $\theta_m \quad E = E_p(\theta_m)$

θ_m PUNTO DI INVERSIONE

In questo caso l'energia ha un massimo e un minimo oltre i quali la funzione non ammette valori.

Supponiamo



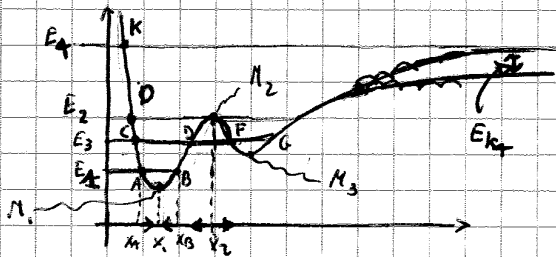
$E > E_{pmax} = E_p(\theta = \theta_m) = 2mgR$

$E_{pmax} = 2mgR$

Cosa accade?

Accade che ha ancora una quantità di $E_k \neq 0$

- Generalizzazioni del profilo qualitativo per l' E_p pag. 183, 184



$$F_{ext} = - \frac{dE_p}{dx}$$

- Osserviamo il caso E_1 :

- avremo 2 punti di inversione, 1 punto di minimo;
- x_1 è un punto di minimo

$$E_p(x) = E_p(x_1) + \frac{dE_p}{dx} \Big|_{x_1} (x-x_1) + \frac{1}{2} \frac{d^2 E_p}{dx^2} \Big|_{x_1} (x-x_1)^2$$

perché $\frac{dE_p}{dx} \Big|_{x_1} = 0$

$$E_p(x) = E_p(x_1) + \frac{k}{2} (x-x_1)^2$$

Lo sviluppo in serie di Taylor ci dice che in un punto di minimo, l' E_p lo può pensare come E_p di un oscillatore armonico.

- Osserviamo il caso E_3 :

- 2 minimi e 2 punti di inversione, per ogni intervallo possibile

Il corpo può muoversi nell'intervallo CD e FG

minimo in x_3 stesso discorso per x_1 .

- Osserviamo il caso E_2 :

In x_2 (come x_1 e x_3) la $F=0$

Oltre M_1 e M_3 che sono minimi, c'è M_2 che è un massimo!

Minimi = PUNTI DI ATTRAZIONE } Osservazioni dedotte dall'analisi delle FORZE.
 Massimi = PUNTI DI FORA (REPULSIONE)

OSSERVAZIONE $\left(\begin{matrix} \uparrow \\ \downarrow \end{matrix} \right)$

Andate:

minimi = punti di EQUILIBRIO STABILE: allontanando le masse m di poco dal minimo inizia un moto oscillatorio intorno al punto stesso.

massimi = punti di EQUILIBRIO INSTABILE: appena spostato m dal punto di max, m si allontana dal punto di max che agisce come repulsore.

$$\nabla E_p = \nabla \left(-\frac{K}{r} \right) = -k \nabla \frac{1}{r} = -k \left(-\frac{\vec{r}}{r^3} \right) = \frac{k}{r^2} \hat{u}_r$$

$$\vec{F} = -\nabla E_p = -\frac{k}{r^2} \hat{u}_r$$

$$F(\vec{r}) = -\frac{k}{r^2} \hat{u}_r = -\frac{k}{r^3} \vec{r}$$



$$E_p = -\frac{k}{r} + c \quad \text{dunque formula si ricava del ~~sc~~ $\vec{F} = -\nabla E_p$$$

N.B.

Il ∇ è un operatore che lavora sugli scalari e ~~rende~~ ^{ritorna} un vettore.

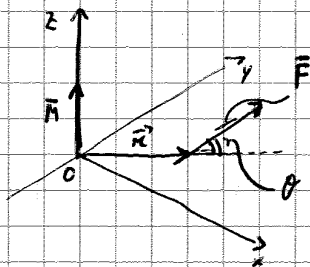
MOMENTO ANGOLARE e MOMENTO DI UNA FORZA

• Momento di una forza

$$\vec{M} = \vec{r} \wedge \vec{F}$$

ATTENZIONE ALLA CONVENZIONE

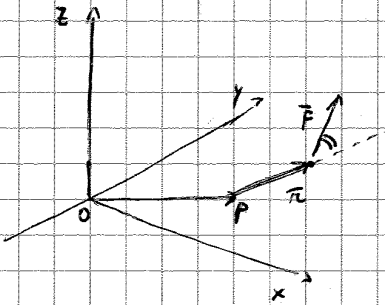
È una grandezza che si riferisce al moto rotazionale di corpi che ruotano intorno a un punto



$$\vec{M} = \vec{r} \wedge \vec{F} = r F \sin \theta \hat{u}_z$$

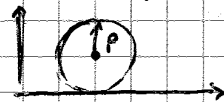
Il momento di una forza si può definire in modo più generale:

Def:



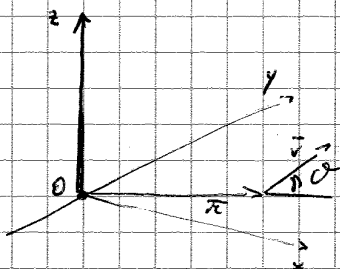
P è detto polo: non è detto che si
Polo $\neq 0$ ~~si~~ prende sempre 0 per
calcolare \vec{r}

Si può pensare al moto di un corpo
che ruota ~~in~~ rispetto



• Momento angolare

$$\vec{L} = \vec{r} \wedge \vec{p} = \vec{r} \wedge m\vec{v} = m r v \sin \theta \hat{u}_z$$



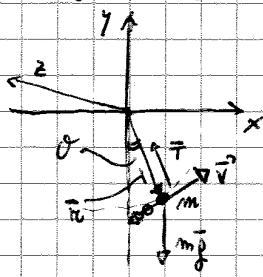
⌚

Ricordiamo un'eventuale dipendenza del
tempo di \vec{r} e \vec{v} , quindi polo qualsiasi
che cambiano istantaneamente

Ricorda le stesse cose del polo

esempio 2 (PENDOLO):

z asse del foglio



In coordinate polari $\vec{r} = r \hat{u}_r$

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{M} \quad \vec{L} = m \vec{r} \wedge \vec{v} = m r \hat{u}_r \wedge (\dot{r} \hat{u}_r + r \dot{\theta} \hat{u}_\theta) = m r^2 \dot{\theta} \hat{u}_z$$

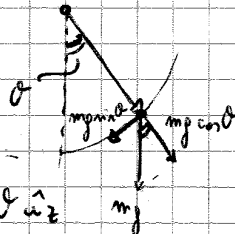
$\hat{u}_r \wedge \hat{u}_r = 0$
 $\hat{u}_r \wedge \hat{u}_\theta = \hat{u}_z$
 $\hat{u}_\theta \wedge \hat{u}_r = -\hat{u}_z$
 $\hat{u}_\theta \wedge \hat{u}_\theta = 0$

$$\vec{L} = m r^2 \dot{\theta} \hat{u}_z$$

$$\vec{M} = \vec{r} \wedge (m \vec{g} + \vec{T})$$

$$\vec{M} = \vec{r} \wedge m \vec{g} = m \vec{r} \wedge \vec{g} = -m r g \sin \theta \hat{u}_z$$

Possiamo togliere
pechi addizionali
con \vec{r}



Riprendiamo la formula generale

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{M} \Rightarrow \frac{d(m r^2 \dot{\theta} \hat{u}_z)}{dt} = -m r g \sin \theta \hat{u}_z$$

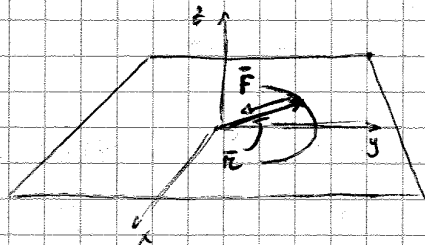
$$m r^2 \ddot{\theta} \hat{u}_z = -m r g \sin \theta \hat{u}_z$$

\vec{L} varia ma si mantiene sempre su z
ecco perché si elimina \hat{u}_z

$$\ddot{\theta} = -\frac{g}{r} \sin \theta \Rightarrow \ddot{\theta} + \frac{g}{r} \sin \theta = 0 \quad \text{eq. differenziale del moto di un pendolo}$$

(Moto dei PIANETI) TEOREMA DEL MOM. ANG. e FORZE CENTRALI

Apparecchio di poter rappresentare i moti dei pianeti o delle orbite in particolare
o delle ellissi



$$\vec{F} = -\frac{k}{r^2} \hat{u}_r = -\frac{k}{r^3} \vec{r}$$

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{M} = \vec{r} \wedge \vec{F} = \vec{r} \wedge \left(-\frac{k}{r^2} \hat{u}_r\right) = 0$$

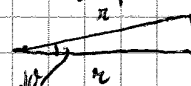
Come polo stiamo pensando all'origine del sistema

$\vec{L} = \text{cost}$ Una conseguenza importante è la II LEGGE DI KEPLERO

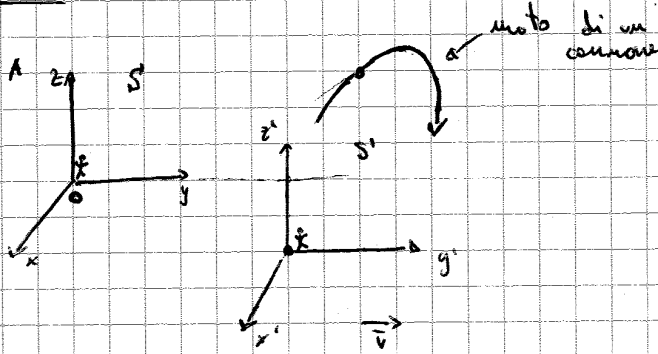
$$\vec{L} = m \vec{r} \wedge \vec{v} = \dots = m r^2 \dot{\theta} \hat{u}_z$$

\uparrow
 coordinate polari

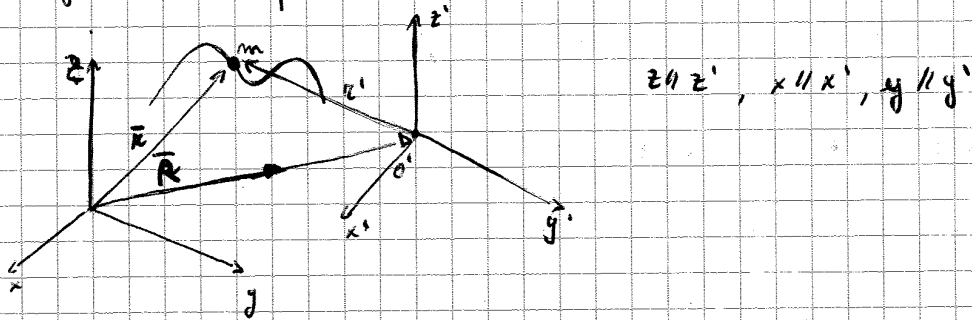
Osserviamo il nostro tratto di orbite e pensiamo un angolo infinitesimo $d\theta$
se ora pensiamo a r e r' piuttosto uguali



MOTI RELATIVI



Bisogna porre in relazione le descrizioni dei fenomeni osservati da "punti di vista" (sistemi di riferimento) differenti.



\vec{r} descrive il moto di m

Bisogna collegare \vec{r} e \vec{r}'

Se $\vec{OO}' = \vec{R} \Rightarrow \vec{r}(t) = \vec{R}(t) + \vec{r}'(t)$

$\vec{r}'(t) = \vec{r}(t) - \vec{R}(t) \Rightarrow \frac{d\vec{r}'}{dt} = \frac{d\vec{r}}{dt} - \frac{d\vec{R}}{dt} \Rightarrow \vec{v}'(t) = \vec{v}(t) - \vec{V}_0(t)$

O' si muove rispetto ad O !!

$\vec{a}'(t) = \vec{a}(t) - \vec{a}_0(t)$

In breve

$\vec{r}(t) = \vec{r}'(t) + \vec{R}(t), \quad \vec{v}(t) = \vec{v}'(t) + \vec{V}_0(t), \quad \vec{a}(t) = \vec{a}'(t) + \vec{a}_0(t)$

VELOCITÀ DI TRASCINAMENTO

ACCELERAZIONE DI TRASCINAMENTO

esempio:

$\vec{v}(t) = v'_x \hat{u}_x + v'_y \hat{u}_y + v'_z \hat{u}_z$ ma sappiamo che $\hat{u}_x \parallel \hat{u}'_x, \hat{u}_y \parallel \hat{u}'_y, \hat{u}_z \parallel \hat{u}'_z$

quindi $\vec{v}(t) = v'_x \hat{u}_x + v'_y \hat{u}_y + v'_z \hat{u}_z$

Parola FONDAMENTALE: Posso usare $\hat{u}_x, \hat{u}_y, \hat{u}_z$ questo punto SALTA se S' ha un moto che non è solo puramente traslatorio, ma anche rotatorio.

TRASFORMAZIONI GALILEIANE

Si definiscono trasformazioni galileiane quelle per cui i sistemi S e S' sono soggetti a moto relativo uniforme $\Rightarrow \vec{V}_0 = \text{costante}$

Sono le trasformazioni usate le leggi che collegano i due sistemi di riferimento

$$\vec{r} = x\hat{u}_x + y\hat{u}_y + z\hat{u}_z \quad \hat{u}_x, \hat{u}_y, \hat{u}_z \text{ non dipendono dal tempo!}$$

$$\vec{R} = X\hat{u}_x + Y\hat{u}_y + Z\hat{u}_z$$

$$\vec{r}' = x'\hat{u}_x + y'\hat{u}_y + z'\hat{u}_z$$

Ora $\hat{u}_x, \hat{u}_y, \hat{u}_z$ non sono fissi ma sono funzioni del tempo!

Teorema delle velocità relative

$$\textcircled{1} \quad \vec{v}(t) = \vec{v}'(t) + \vec{v}_0(t) + \vec{\omega} \wedge \vec{r}'$$

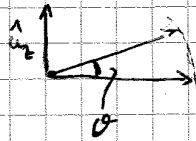
$\vec{\omega}$ velocità angolare, la velocità con cui giro intorno all'asse di rotazione

Teorema dell'accelerazione relativa

$$\textcircled{2} \quad \vec{a}(t) = \vec{a}'(t) + \vec{a}_0(t) + \underbrace{\vec{\omega} \wedge (\vec{\omega} \wedge \vec{r}')}_{\text{termine centrifugo}} + 2 \vec{\omega} \wedge \vec{v}' + \frac{d\vec{\omega}}{dt} \wedge \vec{r}'$$

RICORDATI

$$\frac{d\hat{u}}{dt} = \hat{\omega} \wedge \hat{u} = \vec{\omega} \wedge \hat{u}, \quad \vec{\omega} = \hat{\omega} \wedge \hat{u}_z$$



Teorema delle velocità relative

$$\vec{r} = \vec{R} + \vec{r}'$$

$$\frac{d\vec{r}}{dt} = \frac{d\vec{R}}{dt} + \frac{d\vec{r}'}{dt} \quad \vec{r}(t), \vec{R}(t), \vec{r}'(t)$$

$$\vec{v} = \vec{v}_0 + \frac{d}{dt}(x'\hat{u}_x + y'\hat{u}_y + z'\hat{u}_z)$$

$$\vec{v} = \vec{v}_0 + \frac{dx'}{dt}\hat{u}_x + \frac{dy'}{dt}\hat{u}_y + \frac{dz'}{dt}\hat{u}_z + x'\frac{d\hat{u}_x}{dt} + y'\frac{d\hat{u}_y}{dt} + z'\frac{d\hat{u}_z}{dt}$$

Rappresenta la derivata delle velocità rispetto a S'

Immaginiamo che \hat{u}_x stia ruotando intorno all'asse.

Chiamiamo \hat{u}_a il vettore dell'asse di rotazione con velocità ω

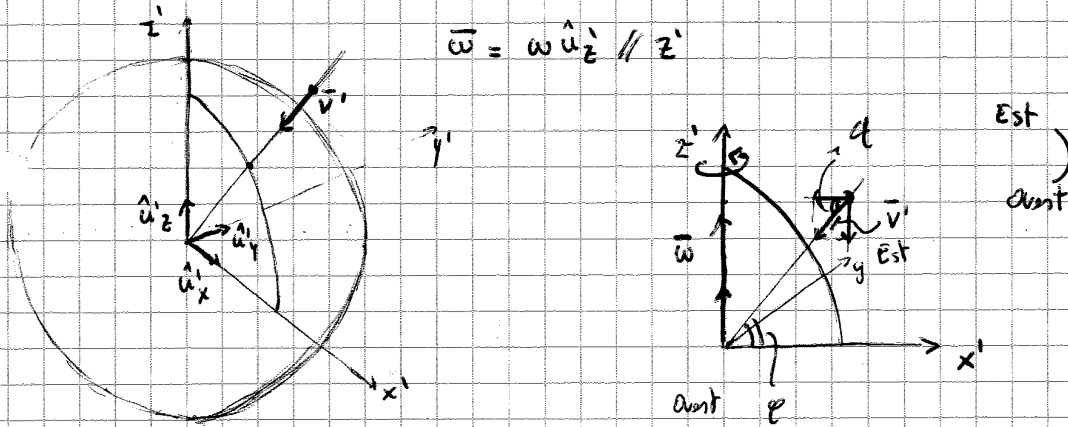
$$\vec{v} = \vec{v}_0 + \vec{v}' + x'\vec{\omega} \wedge \hat{u}_x + y'\vec{\omega} \wedge \hat{u}_y + z'\vec{\omega} \wedge \hat{u}_z$$

$$\vec{v} = \vec{v}_0 + \vec{v}' + \vec{\omega} \wedge (x'\hat{u}_x + y'\hat{u}_y + z'\hat{u}_z)$$

$$\boxed{\vec{v} = \vec{v}_0 + \vec{v}' + \vec{\omega} \wedge \vec{r}'}$$

Esplicitando \vec{v}' conoscendo la velocità con cui un oggetto in S' vuole muoversi il corpo.

Velocità di trascinamento $\vec{v}_0 + \vec{\omega} \wedge \vec{r}'$



$$\bar{\omega} = \omega \hat{u}_z' \parallel z'$$

$$\bar{a}' = \bar{a} - \bar{\omega} \wedge (\bar{\omega} \wedge \bar{r}') - 2 \bar{\omega} \wedge \bar{v}'$$

$\frac{4}{g}$ Piccolo
 area di superficie del corpo \rightarrow \hat{e}_i una serie di derivate centrifuge

$$- 2 \omega \hat{u}_z' \wedge (v' \cos \varphi \hat{u}_x') = + 2 \omega v' \cos \varphi \hat{u}_z' \wedge \hat{u}_x' = 2 \omega v' \cos \varphi \hat{u}_y'$$

$$\omega = \frac{2\pi}{T} = 7,29 \cdot 10^{-5} \text{ rad/s}$$

$$R = 6,37 \cdot 10^6 \text{ m (Raggio Terra)}$$

$$R_{Ts} = 1,48 \cdot 10^4 \text{ m}$$

$$T_0 = 3,15 \cdot 10^7 \text{ s Rivoluzione}$$

$$\omega_s = \frac{2\pi}{T_0} = 1,99 \cdot 10^{-7} \text{ rad/s}$$

$$\omega^2 R \approx 3 \cdot 10^{-2} \text{ m/s}^2$$

$$\omega v' = 7 \cdot 10^{-5} \cdot 10 = 7 \cdot 10^{-4} \text{ m/s}^2$$

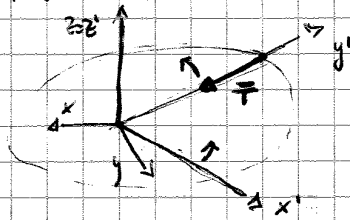
\downarrow
10 m/s

molto più piccolo del termine centrifugo ma come si può vedere non bilanciato

esercizio
 Trovare le forze centrifuge agente su un corpo in rotazione con $\omega = 3\pi/\text{s}$.

$$R = 2 \text{ m}$$

$$m = 40 \text{ kg}$$



in S : $m \bar{a} = \bar{T}$

in S' : $\bar{a}' = \bar{a} - 2 \bar{\omega} \wedge \bar{v}' - \bar{\omega} \wedge (\bar{\omega} \wedge \bar{r}')$

$$\bar{a}'_0 = \bar{a}$$

$$m \bar{a}' = \bar{T} - 2 \bar{\omega} \wedge \bar{v}' + m \omega^2 \bar{r}'$$

$$\bar{\omega} \wedge (\bar{\omega} \wedge \bar{r}') = \bar{\omega}_0 (\bar{\omega} \cdot \bar{r}') - \bar{r}'_0 (\bar{\omega} \cdot \bar{\omega}) = -\omega^2 \bar{r}'$$

$$\bar{a} \wedge (\bar{b} \wedge \bar{c}) = \bar{b}(\bar{a} \cdot \bar{c}) - \bar{c}(\bar{a} \cdot \bar{b})$$

Oscillatore con II sistema di soluzioni (pseudo modo di x_1 e x_2)

$$E_k^1 - E_k^2 = -k E_p^1$$

$$E_k^1 - k E_k^1 = -(E_p^1 - E_p^2) + \int_{x_1}^{x_2} F_a dx$$

↔ E^1 UN TERMINE CHE PUÒ CAMBIARE SECONDO

$$x_f = x_2, x_i = x_1$$

$$E_k^2 = 0 \Leftrightarrow v_2 = 0, E_k^1 = 0 \Leftrightarrow v_1 = 0$$

$$E_k^{(2)} - E_k^{(1)} = -(E_p^{(2)} - E_p^{(1)}) + \int_{x_1}^{x_2} F_a dx$$

$$0 = -\left(\frac{k}{2} x_1^2 - \frac{k}{2} x_2^2\right) + F_a (x_2 - x_1)$$

$$x_1 = A, x_2 = -A'$$

$$\frac{k}{2} (A'^2 - A^2) = F_a (A - A')$$

$$(*) \frac{k}{2} (A' \oplus A) = -F_a \Rightarrow (A' \oplus A) = -\frac{2 F_a}{k} \Rightarrow A' = A - \frac{2 F_a}{k}$$

$$x_2 \rightarrow x_3$$

$$E_k^{(3)} - E_k^{(2)} = -(E_p^{(3)} - E_p^{(2)}) + \int_{x_2}^{x_3} (-F_a) dx$$

$$0 = -\left(\frac{k}{2} x_3^2 - \frac{k}{2} x_2^2\right) - F_a (x_3 - x_2)$$

$$x_3 = A'', x_2 = -A'$$

$$\frac{k}{2} (A''^2 - A'^2) = -F_a (A'' + A')$$

$$\frac{k}{2} (A''^2 + A'^2) (A'' - A') = -F_a (A'' + A')$$

oss. $\begin{pmatrix} A'' \\ A' \end{pmatrix}$

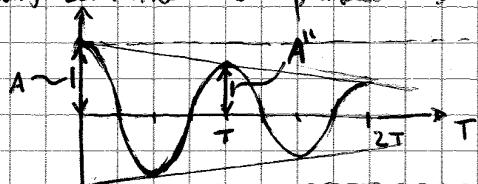
$$(**) A'' = A' - \frac{2 F_a}{k}$$

Da (*) e (**)

$$A'' = A - \frac{2 F_a}{k} + \frac{2 F_a}{k} \Rightarrow \Delta A = -\frac{4 F_a}{k}$$

L'oscillazione avviene sempre con la stessa PRESSIONE ma il periodo è sempre lo stesso, ma cambia l'AMPIEZZA.

Si definisce PSEUDO PERIODICA perché il periodo è sempre lo stesso, ma per un certo numero di punti, all'altro il periodo è lo stesso ma cambia l'ampiezza.



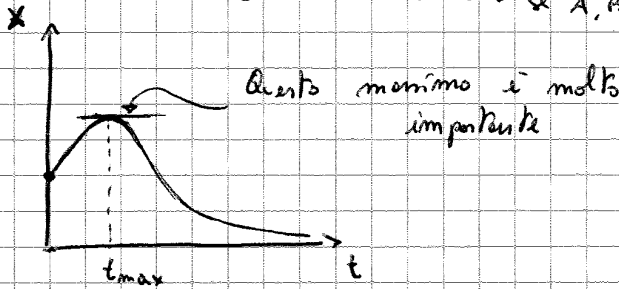
2) Smorzamento critico: $\omega^2 = \gamma^2 = \omega_0^2$ ($\gamma \rightarrow \omega_0$)

Th: $x(t) = e^{-\gamma t} (at + b)$

prova: $A e^{tR} + B e^{-tR}$ $\times \gamma \rightarrow \omega_0 \Rightarrow R \rightarrow 0$

Sviluppo di $A(1 + tR + \dots) + B(1 - tR + \dots) =$
MacLaurin

$= \frac{(A+B)}{b} + \frac{R(A-B)t}{a} + \dots = b + ta$
 $a \rightarrow \text{se } A, B \text{ sono arbitrari } A-B = \frac{a}{R}$



3) Smorzamento debole: $\omega < \omega_0$

$\alpha_1 = -\gamma + i \sqrt{\omega_0^2 - \gamma^2}$ $\alpha_2 = -\gamma - i \sqrt{\omega_0^2 - \gamma^2}$

$\alpha_1 = -\gamma + i\omega$ $\alpha_2 = -\gamma - i\omega$

$x(t) = A e^{\alpha_1 t} + B e^{\alpha_2 t} = A e^{(-\gamma + i\omega)t} + B e^{(-\gamma - i\omega)t} = e^{-\gamma t} (A e^{i\omega t} + B e^{-i\omega t}) =$

Quantità reale costruite da una quantità complessa?

In generale le soluzioni differenziali vogliono $A, B \in \mathbb{C} \Rightarrow$ dobbiamo scegliere opportunamente A, B perché $x(t) \in \mathbb{R}$

$B = A^*$ dove B è complesso coniugato di A

$= e^{-\gamma t} (A e^{i\omega t} + A^* e^{-i\omega t}) =$ $A = \frac{1}{2} A_0 e^{i\phi}$
 $= e^{-\gamma t} \left(\frac{A_0}{2} e^{i\phi} e^{i\omega t} + \frac{A_0}{2} e^{-i\phi} e^{-i\omega t} \right) =$
moduli $|A| = \frac{A_0}{2}$

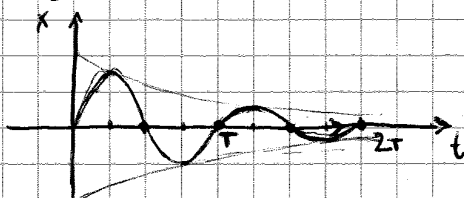
$= \frac{A_0}{2} e^{-\gamma t} (e^{i(\omega t + \phi)} + e^{-i(\omega t + \phi)}) =$ $e^{i\beta} = \cos \beta + i \sin \beta$

$= \boxed{A_0 e^{-\gamma t} \cos(\omega t + \phi)}$ $\omega = \omega_0^2 - \gamma^2$

CONSIDERAZIONI

esempio: $\gamma = \frac{\omega}{2} \Rightarrow x(t) = A_0 e^{-\gamma t} \sin(\omega t)$

$\gamma = -\frac{\omega}{2} \Rightarrow x(t) = A_0 e^{-\gamma t} \sin \omega t$



Il modo di movimento PSEUDO PERIODICO
 $T \leftrightarrow T_0 = \frac{2\pi}{\omega_0} \Rightarrow T > T_0$
 $T = \frac{2\pi}{\sqrt{\omega_0^2 - \gamma^2}} = \frac{2\pi}{\omega_0 \sqrt{1 - \gamma^2/\omega_0^2}} = \frac{T_0}{\sqrt{1 - \gamma^2/\omega_0^2}}$

$$\tan \phi = - \frac{2\gamma\omega}{\omega_0^2 - \omega^2}$$

ORA POSSIAMO DETERMINARE LA FASE!

$$R^2 = R^2 \cos^2 \phi + R^2 \sin^2 \phi = (\omega_0^2 - \omega^2)^2 + 4\gamma^2 \omega^2$$

$$R = \sqrt{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + 4\gamma^2 \omega^2}$$

Noti R e ϕ trovo A :

della 3

$$A (\omega_0^2 - \omega^2) \cos \phi - 2\gamma\omega \sin \phi = \frac{F_0}{m}$$

$$A \left((\omega_0^2 - \omega^2) \frac{(\omega_0^2 - \omega^2)}{R} - 2\gamma\omega \frac{(-2\gamma\omega)}{R} \right) = \frac{F_0}{m}$$

$$A \frac{1}{R} (\omega_0^2 - \omega^2)^2 + 4\gamma^2 \omega^2 = \frac{F_0}{m}$$

$$A R = \frac{F_0}{m} \rightarrow A = \frac{F_0}{Rm} = \frac{F_0}{m \sqrt{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + 4\gamma^2 \omega^2}}$$

Discussione:

$$X(t) = \underbrace{x(t)}_{\substack{\uparrow \\ \text{smorzato} \\ \text{immediatamente}}} + x_{sp} \approx A \sin(\omega t + \phi)$$

Coppie sempre
Derivate le oscillazioni armoniche
smorzate

- 1) $\omega \ll \omega_0$ 2) $\omega > \omega_0$ 3) $\omega = \omega_0$

1) $T = \frac{2\pi}{\omega}$
 $T \gg T_0$

Il periodo T impartito dal motore è molto più grande di T_0 , ciò vuol dire che la $F(t)$ manifesta risposta istantanea

2) $T \ll T_0$

L'oscillatore ha periodi molto lunghi rispetto alle $F(t)$ che ha un periodo molto più veloce

3) $T = T_0$

1) $\omega \ll \omega_0$ } $\tan \phi = - \frac{2\gamma\omega}{\omega_0^2} \approx 0 \Rightarrow \phi \approx 0$ questi perché $\left. \begin{array}{l} 2\gamma\omega \ll k/m \\ \omega_0^2 - \omega^2 \approx k/m \end{array} \right\}$
 $A \approx \frac{F_0}{m \omega_0^2} = \frac{F_0}{k}$

RISONANZA IN ENERGIA

Calcoliamo la Pot. (sc.)

$$P(t) = \frac{dE_k}{dt} = v(t) F(t) = \frac{d}{dt} X F(t) = A \omega \cos(\omega t + \phi) \frac{F_0 \sin \omega t}{m}$$

$$P(t) = \frac{A \omega F_0}{m} (\cos \omega t) \cos \phi \sin \omega t - \sin^2 \omega t \sin \phi$$

$$P(t) = \frac{A \omega F_0}{m} \left(\frac{1}{2} \sin(2\omega t) \cos \phi - \sin^2 \omega t \sin \phi \right)$$

Cosa capita nelle transimiciale di Energia Cinetica?

Potenza media $\langle P(t) \rangle = \frac{1}{T} \int_0^T P(t) dt = \frac{A \omega F_0}{m} \int_0^T \left(\frac{1}{2} \sin(2\omega t) \cos \phi - \sin^2 \omega t \sin \phi \right) dt =$

$$\langle P(t) \rangle = \frac{A \omega F_0 \sin \phi}{2m}$$

$$\int_0^T \sin(2\omega t) dt = \left. -\frac{1}{2\omega} \cos 2\omega t \right|_0^T = -\frac{1}{2\omega} \cos 2\omega T - 1 = 0$$

$$\int_0^T \sin^2(\omega t) dt = \int_0^T \frac{1}{2} (1 - \cos(2\omega t)) dt = \int_0^T \frac{1}{2} dt = \frac{T}{2}$$

Quindi

$$\langle P(t) \rangle = - \frac{A \omega F_0}{2m} \sin \phi = - \frac{A \omega F_0}{2m} \frac{(-2\omega r)}{R} = \frac{A \omega^2 r F_0}{2m \sqrt{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + 4r^2 \omega^2}}$$

FORMULA FINALE

$$\langle P(t) \rangle = \frac{r F_0^2 \omega^2}{m^2 (\omega_0^2 - \omega^2)^2 + 4r^2 \omega^2}$$

per $\frac{dP}{d\omega} =$ termine cost $\frac{(\omega_0^2 - \omega^2)(\omega_0^2 + \omega^2)}{[...]} \omega$

P ha un max per $\omega = \omega_0$

Il picco della POTENZA è tale quando $\omega = \omega_0$ cioè se $\omega = \omega_0$ si ha il massimo trasferimento di energia.

$$\frac{dP}{d\omega} = \frac{2\omega}{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + 4r^2 \omega^2} - \frac{\omega^2 [2(\omega_0^2 - \omega^2)(-\omega) + 8r^2 \omega]}{[(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + 4r^2 \omega^2]^2} =$$

$$= \frac{2\omega [(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + 4r^2 \omega^2] - \omega^2 [-2\omega(\omega_0^2 - \omega^2) + 8r^2 \omega]}{\text{denominatore}}$$

$$\begin{aligned} \text{numeratore} &= 2\omega(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + 8r^2 \omega^3 + 2\omega^3(\omega_0^2 - \omega^2) - 8r^2 \omega^3 = \\ &= 2\omega(\omega_0^2 - \omega^2)(\omega_0^2 + \omega^2) \end{aligned}$$

A promuovere il moto delle particelle o interagiscono Forze esterne o Forze interne:
 indichiamo con \vec{F}_i, \vec{F}_j due forze applicate a m_i e m_j generali, inoltre
 i due corpi interagiscono in m_j epice \vec{F}_{ij} mentre in m_i \vec{F}_{ji} per
 il III principio di Newton, chiamate forze interne.

$$\vec{F}_{ij} = -\vec{F}_{ji} \quad \forall_{i,j}$$

$$\vec{F}_{(j)}^I = \sum_{i \neq j} \vec{F}_{ij} \quad \Rightarrow \text{Questo vale per tutte le masse.}$$

La somma di tutte le forze interne sul corpo j perché ci sono molti altri corpi

Il teorema del C.d.M. è un po' come il III principio di Newton per il C.d.M.

$$\vec{A}_{c.m.} = \frac{d\vec{V}_{c.m.}}{dt} = \frac{d}{dt} \frac{1}{M} \sum m_j \vec{v}_j = \frac{1}{M} \sum_j m_j \frac{d\vec{v}_j}{dt} = \frac{1}{M} \sum_j m_j \vec{a}_j$$

N.B. \vec{a}_j è istantanea e in generale NON è costante

$$\vec{A}_{c.m.} = \frac{1}{M} \sum_j m_j \vec{a}_j$$

Da dove partiamo dire che:

$$m_j \vec{a}_j = \vec{F}_j^I + \vec{F}_j^E \quad \leftarrow \text{Eventuali Forze Esterne sul corpo } j$$

$$\vec{A}_{c.m.} = \frac{1}{M} \sum_j (\vec{F}_j^E + \vec{F}_j^I)$$

Si può dimostrare che $\sum_j \vec{F}_j^I = \vec{0}$ quindi:

$$\vec{A}_{c.m.} = \frac{1}{M} \sum_j \vec{F}_j^E$$

Dim. perché $\sum_j \vec{F}_j^I = \vec{0}$:

$$\sum_j \vec{F}_j^I = \sum_j \sum_{i \neq j} \vec{F}_{ij}$$

$\forall (i,j)$ insieme e \vec{F}_{ij} coppia

$$\vec{F}_{ji} = -\vec{F}_{ij}$$

$$\sum_j \vec{F}_j^I = \vec{0}$$

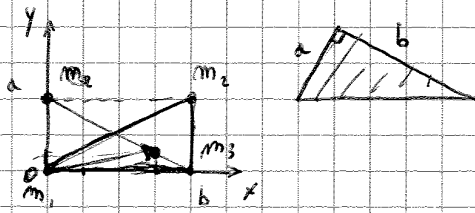
Sto sommando su termini di Forze aventi due indici e per il terzo principio le coppie vanno sempre in coppia

La cosa importante è che le FORZE INTERNE NON agiscono sul moto

$$\vec{R}^E = M \vec{A}_{c.m.}$$

\Rightarrow STIAMO DICENDO che il sistema si muove come se fosse un unico corpo in un unico punto e sente le forze applicate solo in quel punto.

esempio: Trovare il C.d.M. per 3 masse m_1, m_2, m_3 poste ai vertici di un triangolo rettangolo di cateti a, b



$$\vec{r}_1 = 0$$

$$\vec{r}_2 = b \hat{u}_x$$

$$\vec{r}_3 = (0, a) = b \hat{u}_x + a \hat{u}_y$$

$$\vec{R}_{c.m.} = \frac{1}{M} \sum m_j \vec{r}_j = 0$$

$$X_{c.m.} \hat{u}_x + Y_{c.m.} \hat{u}_y = \frac{1}{M} \sum m_j (x_j \hat{u}_x + y_j \hat{u}_y) = \hat{u}_x \frac{1}{M} \sum m_j x_j + \hat{u}_y \frac{1}{M} \sum m_j y_j$$

$$X_{c.m.} = \frac{1}{M} \sum m_j x_j$$

$$Y_{c.m.} = \frac{1}{M} \sum m_j y_j$$

$$\vec{R}_{c.m.} = \hat{u}_x \frac{1}{M} (m_2 b + m_3 b) + \hat{u}_y \frac{1}{M} (m_2 a) = \frac{1}{M} ((m_2 + m_3) b \hat{u}_x + m_2 a \hat{u}_y)$$

Caso 1

$$\begin{cases} m_3 = 2m_1 \\ m_2 = m_1 \end{cases}$$

$$\Rightarrow \vec{R}_{c.m.} = \frac{1}{4m_1} (3m_1 b \hat{u}_x + m_1 a \hat{u}_y) = \frac{1}{4} (3b \hat{u}_x + a \hat{u}_y)$$

$$\vec{R}_{c.m.} = \frac{3b \hat{u}_x + a \hat{u}_y}{4}$$

Il c.d.m. si trova all'interno del triangolo

Caso 2

$$\begin{cases} m_3 = 10^{-6} m_1 \rightarrow \text{TERRA} \\ m_2 = 10^{-3} m_1 \rightarrow \text{LUNA} \end{cases}$$

$$\vec{R}_{c.m.} = \frac{(10^{-3} + 10^{-6}) m_1 b \hat{u}_x + (10^{-3}) m_1 a \hat{u}_y}{m_1 (10^{-3} + 10^{-6})} = \frac{(10^{-3} + 10^{-6}) b \hat{u}_x + 10^{-3} a \hat{u}_y}{1 + 10^{-3} + 10^{-6}}$$

$$\approx \frac{10^{-3} b \hat{u}_x + 10^{-3} a \hat{u}_y}{1} \Rightarrow \text{Posso PENSARCI NELL'ORIGINE !!}$$

Caso generale

$$\vec{R}_{c.m.} = \frac{m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2 + \dots + m_N \vec{r}_N}{m_1 + m_2 + \dots + m_N}$$

$m_1 = \text{SOLE}$

$$m_1 \gg m_j \Rightarrow \frac{m_j}{m_1} \ll 1$$

$$\vec{R}_{c.m.} = \frac{m_1 (\vec{r}_1 + \frac{m_2}{m_1} \vec{r}_2 + \dots + \frac{m_N}{m_1} \vec{r}_N)}{m_1 (1 + \frac{m_2}{m_1} + \dots + \frac{m_N}{m_1})} = \vec{r}_1$$

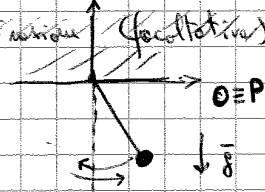
RIASSUMENDO

TEO $\frac{d\vec{L}}{dt} = -M \vec{v}_p \wedge \vec{v}_{c.m.} + \vec{M}^E$

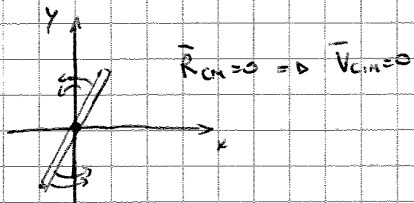
$\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{M}^E = \begin{cases} 1) \text{ Polo Fisso } \rightarrow \vec{v}_p = 0 \\ 2) \vec{v}_{c.m.} = 0 \\ 3) P = C.M. \\ 4) \vec{v}_p \parallel \vec{v}_{c.m.} \end{cases}$

Dimostrazione (facoltativa):

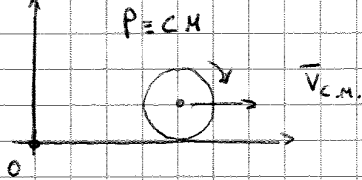
1)



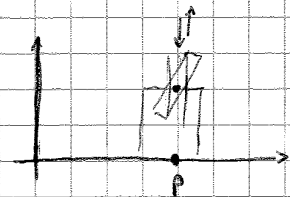
2) Un corpo ruotato al suo centro di massa



3)



4)



Dim. (Facoltativa): (Mettersi nel caso 3)

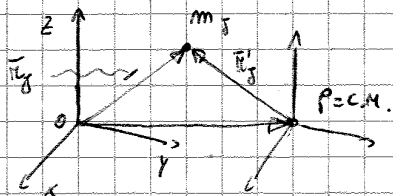
Supponiamo di vedere tutto dal centro di massa

$\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{M}^E \left\{ \begin{aligned} \vec{L} &= \sum_j m_j \vec{r}'_j \wedge \vec{v}'_j \\ \vec{M} &= \sum_j \vec{r}'_j \wedge \vec{F}^E \end{aligned} \right.$

Th: $\frac{d\vec{L}'}{dt} = \vec{M}^{E'}$

dove \vec{L}' = Momento angolare visto compl del Polo

$\vec{L}' = \sum_j m_j \vec{r}'_j \wedge \vec{v}'_j$
 $\vec{M}^{E'} = \sum_j \vec{r}'_j \wedge \vec{F}^E$



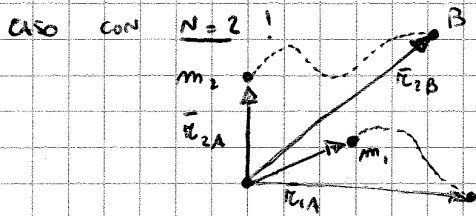
Convezione generale

$\vec{v} = \vec{v}'_j + \vec{v}_{c.m.}$

Dim:

$\vec{L} = \sum_j m_j \vec{r}'_j \wedge \vec{v}_j = \sum_j m_j \vec{r}'_j \wedge (\vec{v}'_j + \vec{v}_{c.m.}) = \sum_j m_j \vec{r}'_j \wedge \vec{v}'_j + \sum_j m_j \vec{r}'_j \wedge \vec{v}_{c.m.}$
 $= \sum_j m_j \vec{r}'_j \wedge \vec{v}'_j + (\sum_j m_j \vec{r}'_j) \wedge \vec{v}_{c.m.} = \sum_j m_j \vec{r}'_j \wedge \vec{v}'_j = \vec{L}'$
 $\vec{M}^{E'} = \sum_j \vec{r}'_j \wedge \vec{F}^E = \sum_j \vec{r}'_j \wedge (\vec{F}_j^E + \vec{F}_j^E - m_j \vec{a}_{c.m.}) = \sum_j \vec{r}'_j \wedge \vec{F}_j^E + \sum_j \vec{r}'_j \wedge \vec{F}_j^E - \sum_j m_j \vec{r}'_j \wedge \vec{a}_{c.m.} = \vec{M}^E$

• CONSERVAZIONE DELL'ENERGIA CON N corpi



Fanno p-into movimento perché hanno sempre una coppia di forze: ESTERNE e INTERNE.

$$m_j \vec{a}_j = \vec{R}_j = \vec{F}_j^E + \vec{F}_j^I$$

$$\sum_{i \neq j} \vec{F}_{ij}^I$$

Stiamo considerando il caso di FORZE CONSERVATIVE

Punti dove

- Lavoro = Variazione Energia Cinetica
- Lavoro = - (Variazione Energia Potenziale)

$$W_{AB} = \sum_{j=1}^2 \int_A^B \vec{R}_j \cdot d\vec{r}_j = \sum_{j=1}^2 \left(\frac{m_j}{2} \vec{v}_{jB}^2 - \frac{m_j}{2} \vec{v}_{jA}^2 \right) = \frac{1}{2} \sum_{j=1}^2 m_j \vec{v}_{jB}^2 - \frac{1}{2} \sum_{j=1}^2 m_j \vec{v}_{jA}^2 =$$

$$W_{jms} = E_k^B - E_k^A$$

Abbiamo una forza conservativa più obtiniamo MA LA SOMMA DELL'ENERGIA DI OGNI PARTICELLA
invarianza dei funzioni integrati NEL SINGOLO STATO

$$W_{AB} = \sum_{j=1}^2 \int_A^B \vec{R}_j \cdot d\vec{r}_j = \sum_{j=1}^2 \int_A^B \vec{F}_j^E \cdot d\vec{r}_j + \sum_{j=1}^2 \int_A^B \sum_{i \neq j} \vec{F}_{ij}^I \cdot d\vec{r}_j$$

Forze tutte conservative!

$$\vec{F}_j^E = \vec{F}_j^E(\vec{r}_j) = -\nabla_{\vec{r}_j} U_j^E$$

$$W_{AB} = \sum_{j=1}^2 (-1) [U_j^E(\vec{r}_{jB}) - U_j^E(\vec{r}_{jA})] + \sum_{j=1}^2 \int_A^B \sum_{i \neq j} \vec{F}_{ij} \cdot d\vec{r}_j =$$

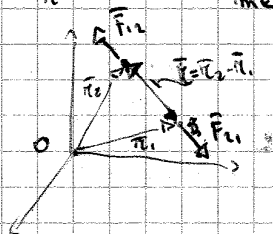
$$= \sum_{j=1}^2 (-1) [U_j^E(\vec{r}_{jB}) - U_j^E(\vec{r}_{jA})] + \int_A^B \vec{F}_{12} \cdot d\vec{r}_2 + \int_A^B \vec{F}_{21} \cdot d\vec{r}_1$$

Riorganizziamo il tutto

$$\int_A^B \vec{F}_{12} \cdot d\vec{r}_2 + \int_A^B \vec{F}_{21} \cdot d\vec{r}_1 = \int_A^B (\vec{F}_{12} \cdot d\vec{r}_2 + \vec{F}_{21} \cdot d\vec{r}_1)$$

Esempio concreto per coppia:

$\vec{F}(\vec{r}) = \frac{k}{r^3} \vec{r}$ Nel nostro caso abbiamo tutte forze dirette non nell'origine ma nelle masse $i \neq j$ del sistema considerato



$$\vec{F}_{12}(\vec{r}_2) = k \frac{\vec{r}_2 - \vec{r}_1}{|\vec{r}_2 - \vec{r}_1|^3}$$

$$\vec{F}_{21}(\vec{r}_1) = k \frac{\vec{r}_1 - \vec{r}_2}{|\vec{r}_1 - \vec{r}_2|^3} = -k \frac{\vec{r}_2 - \vec{r}_1}{|\vec{r}_2 - \vec{r}_1|^3} = -\vec{F}_{12}$$

Ritornando

$$\int_A^B (\vec{F}_{12} \cdot d\vec{r}_2 - \vec{F}_{12} \cdot d\vec{r}_1) = \int_A^B \vec{F}_{12} \cdot (d\vec{r}_2 - d\vec{r}_1) = \int_A^B \vec{F}_{12} \cdot d(\vec{r}_2 - \vec{r}_1) = \int_A^B k \frac{(\vec{r}_2 - \vec{r}_1)}{|\vec{r}_2 - \vec{r}_1|^3} \cdot d(\vec{r}_2 - \vec{r}_1)$$

$$= \int_A^B \frac{k \vec{r}}{r^3} \cdot d\vec{r} = -[U_{12}(\vec{r})]_A^B$$

IMPULSO E URTI

$$\vec{p}_3(t) = m_3 \vec{v}_3(t)$$

$$\vec{p}_1(t) + \vec{p}_2(t) = \vec{p}_1(t') + \vec{p}_2(t') \Rightarrow \text{COROLLARIO DEL TERZO PRINCIPIO}$$

$$\vec{p}_1(t) - \vec{p}_1(t') = -(\vec{p}_2(t') - \vec{p}_2(t))$$

Variazione di quantità di moto = Impulso

$$\vec{J}_{21} = \int_t^{t'} \vec{F}_{21}(z) dz = - \int_t^{t'} \vec{F}_{12}(z) dz = -\vec{J}_{12}$$

Caratteristica Impulso fornito dalle forze 1 sulle forze 2.

Gli impulsi messi in gioco dalle due forze sono uguali ed opposti:

$$\vec{J}_{21} = -\vec{J}_{12}$$

Un urto è caratterizzato dal fatto che $\Delta t = (t' - t) \rightarrow 0$, un urto è limitato nel tempo, avviene istantaneamente

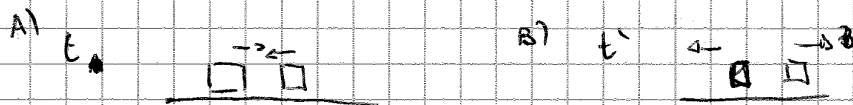
URTO ELASTICO

Caratteristica: $\left\{ \begin{array}{l} (\Delta t \rightarrow 0) \text{ CONSERVAZIONE DELLA QUANTITA' DI MOTO} \\ \text{CONSERVAZIONE DELL'ENERGIA MECCANICA} \end{array} \right.$

$$1) \vec{p}_1 + \vec{p}_2 = \vec{p}_1' + \vec{p}_2'$$

$$2) E_k^A + E_p^A = E_k^B + E_p^B$$

A \rightarrow associato a t'
B \rightarrow associato a t'



Osserviamo la 2)

se $\Delta t \rightarrow 0$ allora le variazioni di posizioni delle masse coinvolte nell'urto da "prima" a "dopo" l'urto sono trascurabili.

$$E_k^A + E_p^A = E_k^B + E_p^B \Rightarrow$$

In queste formule le energie potenziali dei campi esterni non hanno effetto

$$E_k^B - E_k^A = -(E_p^B - E_p^A) = - \left(\sum_{j=1}^n U_j^B(\vec{r}_{jB}) - \sum_{j=1}^n U_j^A(\vec{r}_{jA}) \right) = \left(U_{12}(\vec{r}_{12}^B) - U_{12}(\vec{r}_{12}^A) \right)$$

osserviamo che $\vec{r}_{jB} \cong \vec{r}_{jA}$ e le forze F_j^T sono uguali quando $t' - t \rightarrow 0$

$$E_k^B - E_k^A = 0$$

Questo per arrivare a dire che in un urto si ha che la variazione di energia cinetica è 0 ossia le variazioni di E_k si compensano.

$$\left\{ \begin{array}{l} \vec{p}_1 + \vec{p}_2 = \vec{p}_1' + \vec{p}_2' \\ E_k^B - E_k^A = 0 \end{array} \right.$$

esempio:

PAGINA SEQUENZE

Nelle interazioni descritte il corpo 1 sollecita il corpo 2 attraverso la forza di attrito F_a e per il principio di azione e reazione il corpo 2 applica $-F_a$ sul corpo 1.

Nelle situazioni generali le due masse scivoleranno ad un moto relativo.

$$m_1 a_1 = -F_a$$

$$m_2 a_2 = +F_a$$

FORZE INTERNE DISSIPATIVE

Questa fenomeno avviene in un $\Delta t \rightarrow 0$ quindi può essere considerato un urto.

corpo 1

$$\textcircled{1} \int_k^{k'} (-F_a) d\gamma = \bar{J}_{21} = -F_a \Delta t$$

Per la conservazione dell'energia cinetica di moto $\bar{J}_{12} = +\bar{J}_{21} \Rightarrow \bar{J}_{12} - \bar{J}_{21} = 0$

corpo 2

$$\textcircled{2} \int_k^{k'} (F_a) d\gamma = \bar{J}_{12} = +F_a \Delta t$$

Consideriamo il lavoro delle due forze:



$$W'_1 = (-F_a) \Delta s = -F_a \Delta s$$

$$W'_2 = F_a (-\Delta s) = -F_a \Delta s$$

$$\Rightarrow W'_{tot} = -2 F_a \Delta s \neq 0$$

= URTO ELASTICO

È qui che si finisce l'energia cinetica, per cui non è conservata l'energia cinetica.

Im generale

$$\begin{cases} m_1 \vec{v}_1 + m_2 \vec{v}_2 = m_1 \vec{v}'_1 + m_2 \vec{v}'_2 \\ \frac{m_1}{2} v_1^2 + \frac{m_2}{2} v_2^2 = \frac{m_1}{2} v_1'^2 + \frac{m_2}{2} v_2'^2 \end{cases}$$

Continuo le incognite:

1D: v_1, v_2 (le velocità dopo l'urto), dati: v_{1x}, v_{2x}

2D: $v_{1x}, v_{1y}, v_{2x}, v_{2y}$ dati: $v_{1x}, v_{1y}, v_{2x}, v_{2y}$

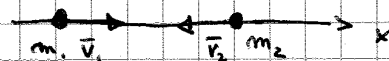
2D

$$\begin{cases} m_1 v_{1x} + m_2 v_{2x} = m_1 v'_{1x} + m_2 v'_{2x} \\ m_1 v_{1y} + m_2 v_{2y} = m_1 v'_{1y} + m_2 v'_{2y} \\ \frac{m_1}{2} v_1^2 + \frac{m_2}{2} v_2^2 = \frac{m_1}{2} v_1'^2 + \frac{m_2}{2} v_2'^2 \end{cases}$$

facile l'equazione delle quantità di moto è VETTORIALE

$$\frac{m_1}{2} (v_{1x}^2 + v_{1y}^2) + \frac{m_2}{2} (v_{2x}^2 + v_{2y}^2) = \frac{m_1}{2} (v_{1x}'^2 + v_{1y}'^2) + \frac{m_2}{2} (v_{2x}'^2 + v_{2y}'^2)$$

• URTO COMPLETAMENTE ELASTICO in 1D



$$\begin{cases} m_1 v_1 + m_2 v_2 = m_1 v_1' + m_2 v_2' \\ \frac{m_1}{2} v_1^2 + \frac{m_2}{2} v_2^2 = \frac{m_1}{2} v_1'^2 + \frac{m_2}{2} v_2'^2 \end{cases}$$

$$\begin{cases} m_1 (v_1 - v_1') = m_2 (v_2' - v_2) \\ m_1 (v_1^2 - v_1'^2) = m_2 (v_2'^2 - v_2^2) \end{cases} \Rightarrow \begin{cases} m_1 (v_1 - v_1') = m_2 (v_2' - v_2) \\ m_1 (v_1 + v_1')(v_1 - v_1') = m_2 (v_2' + v_2)(v_2' - v_2) \end{cases}$$

$$\begin{cases} m_1 (v_1 - v_1') = m_2 (v_2' - v_2) \\ v_1 + v_1' = v_2' + v_2 \end{cases}$$

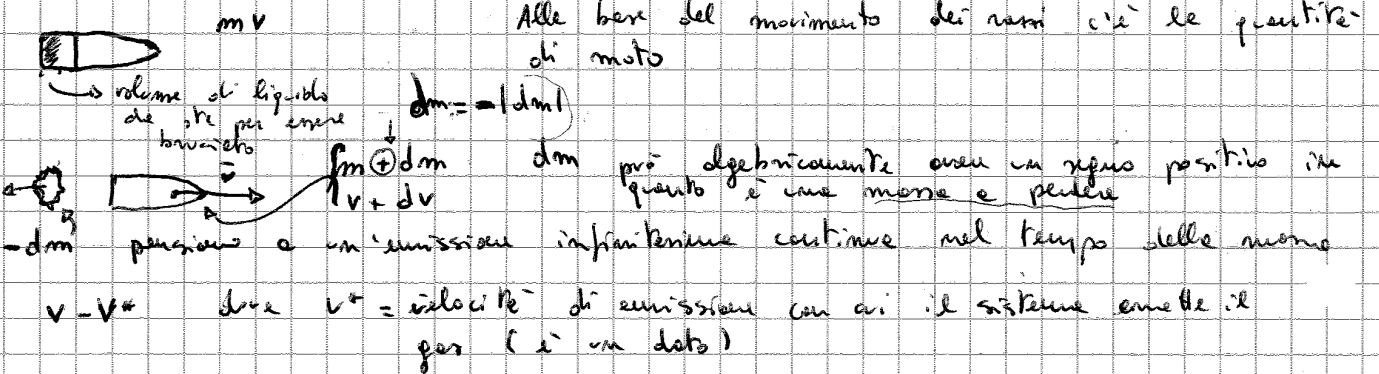
$$= \frac{Mm}{2(M+m)} [v^2 + V^2 - 2vV] = \frac{Mm}{2(M+m)} (V-v)^2$$

Osserviamo che $\Delta E_k > 0$ cioè l'energia iniziale è stata ridotta

RAZZI

Sono sistemi che rientrano in quelli che sono a MASSA VARIABILE.

$$\vec{F} = \frac{d\vec{p}}{dt} = \frac{d[m(t)\vec{v}]}{dt} = m\vec{v} + m\frac{d\vec{v}}{dt}$$



$$\underbrace{m v}_{\text{prima}} = \underbrace{-(v - v^*) dm}_{\text{dopo}} + (m + dm)(v + dv)$$

$$mv = -v dm + v^* dm + mv + m dv + v dm + dm dv$$

sono quantità infinitesime: prodotto di due infinitesime è un infinitesimo di ordine superiore

$$v^* dm + m dv = 0 \quad dm = \frac{dm}{dt} dt, \quad dv = \frac{dv}{dt} dt$$

$$\frac{dm}{m} = -\frac{dv}{v}$$

$$k \frac{dm}{dt} + m \frac{dv}{dt} = 0 \quad dt \neq 0$$

$$\boxed{v^* \frac{dm}{dt} = -m \frac{dv}{dt}}$$

EQUAZIONE DIFFERENZIALE DEL RAZZO !!

$$m(t) = m_0 - kt$$

$$\frac{dv}{dt} = -v^* \frac{k}{m(t)} \rightarrow \frac{dv}{v} = \frac{v^* k}{m_0 - kt} \rightarrow v = v_0 + v^* \ln \left(\frac{m_0}{m_0 - kt} \right)$$

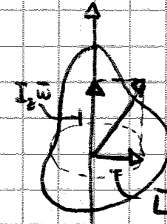
$$\vec{L} = \dots = I_z \vec{\omega} + \sum_j m_j z_j (\vec{\omega} (\hat{u}_z \cdot \vec{R}_j) - \vec{R}_j (\hat{u}_z \cdot \vec{\omega})) =$$

$$= I_z \vec{\omega} - \sum_j m_j z_j \vec{R}_j \omega$$

È come se vedo il corpo a fette (c'è \vec{R}_j)

L_{xy} dipende dal polo

È un contributo da immaginarie nel piano (xy)



$$\vec{L} = I_z \vec{\omega} + \vec{L}_{xy}$$

Il corpo rotando descrive un corpo: PRESSIONE DEL MOMENTO ANGOLARE

Osserviamo che: $I_z \vec{\omega}$ non dipende dal polo
 \vec{L}_{xy} dipende dalle scelte del polo

ASSI PRINCIPALI DI INERZIA

Si può dimostrare che per ogni punto di un corpo generico esistono 3 assi ortogonali (assi principali di inerzia) tali che se l'asse di rotazione coincide con uno di essi allora $\vec{L} = I \vec{\omega}$ e $\vec{L}_{xy} = 0$. Nel centro di massa questi assi vengono definiti ASSI CENTRALI DI INERZIA.

Caso semplice: corpi omogenei con assi di simmetria (coincidono con gli assi principali di inerzia e addirittura i centrali)

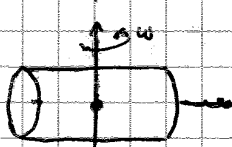
Consideriamo un cilindro

Cilindro:



è omogeneo: tutti gli strati sono uguali e lo spessore è uguale

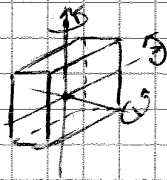
simmetrico: la costruzione iniziale è identica a quella finale



$\varphi = \omega t$ stesso asse e una simmetria perché il corpo va in rotazione

● Piccolo cubo

Corpi di rotazione



$$\vec{L}_{xy} = - \sum_j m_j \omega z_j \vec{R}_j$$



Per ogni punto esiste un punto speculare rispetto all'asse z

$$\vec{L}_{xy} \forall m_j = m, z_j, \vec{R}_j \neq m_i = m \text{ t.c. } z_i = z_j, \vec{R}_i = -\vec{R}_j$$

Allora $\vec{L}_{xy} = 0$ inevitabilmente perché i le z_j non cambiano e 0

Per un corpo omogeneo $\vec{L} = I \vec{\omega}$ e NON abbiamo PRESSIONE DEL MOMENTO ANGOLARE

Se l'asse di rotazione è uno degli assi di simmetria (o in generale è un'asse principale di inerzia) allora

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{M}^e \Rightarrow \frac{d(I_z \vec{\omega})}{dt} = \vec{M}^e \Rightarrow I_z \frac{d\vec{\omega}}{dt} = \vec{M}^e \Rightarrow I_z \vec{\alpha} = \vec{M}^e$$

Per assi più distanti:

$$\vec{u}_z \wedge \sum_j \vec{F}_j^E + (d_1 \vec{u}_z \wedge \vec{F}_{2,RV} + d_2 \vec{u}_z \wedge \vec{F}_{1,RV})$$

II caso:

$$\vec{L} = I_z \vec{\omega} + \vec{L}_{xy}$$

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{M}^E \rightarrow I_z \vec{\alpha} + \frac{d\vec{L}_{xy}}{dt} = \vec{M}^E$$

Non abbiamo considerato un corpo simmetrico, né un asse di simmetria centrale

$$\begin{aligned} \frac{d\vec{L}_{xy}}{dt} &= \frac{d}{dt} (\vec{\omega} \sum_j m_j z_j \vec{R}_j) = - \frac{d\omega}{dt} \sum_j m_j z_j \vec{R}_j - \omega \sum_j m_j z_j \frac{d\vec{R}_j}{dt} = \\ &= - \frac{d\omega}{dt} \sum_j m_j z_j \vec{R}_j - \omega \sum_j m_j z_j \vec{\omega} \wedge \vec{R}_j = \end{aligned}$$

$$I_z \vec{\alpha} + \frac{d\omega}{dt} \frac{1}{\omega} \vec{L}_{xy} + \vec{\omega} \wedge \vec{L}_{xy} = \vec{M}^E = \vec{M}_{app}^E + \vec{M}_{RV}^E$$

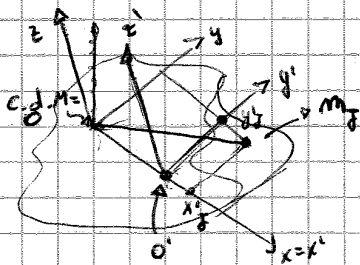
$$I_z \vec{\alpha} = \vec{M}_{app}^E$$

Pensiamo alle ruote



TEOREMA HUYGENS - STEINER

Se un asse di rotazione è parallelo ad uno passante per il C.d.M. allora: il momento $I = I_{cm} + M a^2$ dove a = distanza tra i due assi.



$$\vec{OO}' = a$$

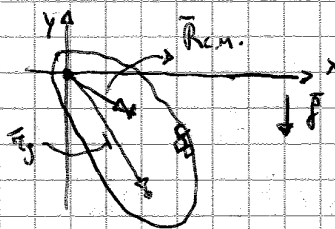
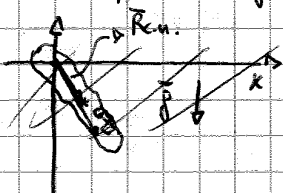
$$I_{cm} = I_z = \sum_j m_j (x_j^2 + y_j^2)$$

$$\begin{cases} x'_j = x_j - a \\ y'_j = y_j \end{cases}$$

Calcolo $I = I_{z'}$

$$\begin{aligned} I_{z'} &= \sum_j m_j (x_j'^2 + y_j'^2) = \sum_j m_j ((x_j - a)^2 + y_j^2) = \sum_j m_j (x_j^2 + y_j^2 + a^2 - 2ax_j) = \\ &= \sum_j m_j (x_j^2 + y_j^2) + M a^2 - 2a \sum_j m_j x_j \frac{M}{M} \quad \text{QED} \end{aligned}$$

Momento delle forze di gravità



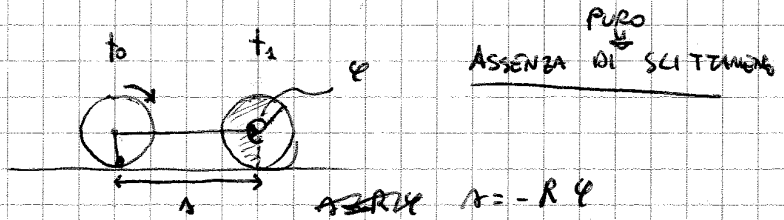
(PENSOLO FISICO)

$$\vec{M}^E = \sum_j \vec{r}_{jA} \wedge \vec{F}_j^G = \sum_j \vec{r}_{jA} \wedge m_j \vec{g} = (\sum_j m_j \vec{r}_{jA}) \wedge \vec{g} = M \vec{R}_{cm} \wedge \vec{g} = \vec{R}_{cm} \wedge M \vec{g}$$

Sto dicendo che il momento di un corpo pesante può essere pensato come una forza in cui le masse sono concentrate in \vec{R}_{cm} moltiplicato per $M \vec{g}$

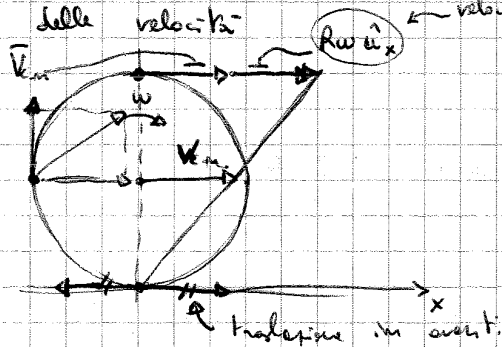
$\Omega = \frac{m d \varphi}{I_z \omega}$; questo è un po' il principio della frizione.

MOTO PURO ROLOAMENTO



$\frac{d\varphi}{dt} = \omega$ $\frac{ds}{dt} = v_{cm} = -R\omega$

Triangolo delle velocità

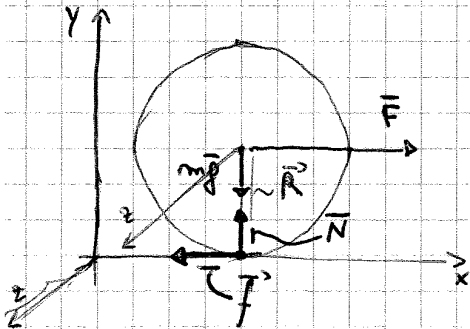


Tutti i punti TRASLANO

• Il moto di rotolamento è quel moto in cui il punto di contatto ha velocità istantanea NULLA!

Il moto di puro rotolamento è legato all'ATTEPPO, senza attrito non ci sarebbe rotolamento, perché l'attrito dice di rallentare il punto nel contatto

Domande



Se fosse un cubetto f potrebbe evitare il moto spingendo F , ma questo è un corpo sferico.

Abbiamo due moti: **TRASLAZIONE**

Le forze interne nel contatto! Il corpo rimane un corpo rigido **ROTAZIONE**

$\frac{dL}{dt} = M^E$
 $m \vec{a}_{cm} = \vec{F} + m\vec{g} + \vec{N} + \vec{f}$

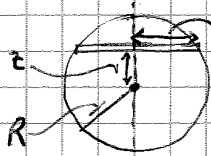
$L = I_z \vec{\omega} \Rightarrow I_z \vec{\alpha} = \vec{R} \wedge \vec{f}$
 $\vec{N} + m\vec{g} = \vec{0}$ (axe y)
 $\vec{F} + \vec{f} = m \vec{a}_{cm}$ (axe x)

Se $v_{cm} = -R\omega \rightarrow a_{cm} = -R\alpha$

$\vec{N} + m\vec{g} = \vec{0}$
 $\vec{F} - \vec{f} = m \cdot a_{cm}$
 $I_z \alpha \hat{z} = -\hat{z} R f$

$F - f = m \cdot a_{cm}$
 $-I_z \left(\frac{a_{cm}}{R} \right) = -R f$

Momento di inerzia per una sfera piena



Il disco più piccolo è in un punto di raggio zero.

$$dI = r^2 dm, \quad dm = \rho \cdot \pi r^2 dz$$

$$I_z = \int_{-R}^R dI = \int_{-R}^R \frac{\pi^2 \rho}{2} dz = \int_{-R}^R \frac{\rho}{2} (R^2 - z^2) dz$$

(per)

Oss. $r^2 = R^2 - z^2$

Osserviamo che per è una funzione PARI:

$$\begin{aligned} I_z &= 2 \int_0^R \frac{\rho}{2} (R^2 - z^2) dz = \rho \int_0^R (R^2 - z^2) dz = \rho \int_0^R (R^2 + z^2 - 2R^2 z^2) dz = \\ &= \rho \left[R^2 z + \frac{1}{3} z^3 - \frac{2}{3} R^2 z^3 \right]_0^R = \rho \left(R^3 + \frac{1}{3} R^3 - \frac{2}{3} R^3 \right) = \\ &= \frac{\rho}{3} R^3 = \frac{8}{15} \rho R^5 \end{aligned}$$

$$I = \frac{8}{15} \rho R^5 \quad \text{dove} \quad \rho = \frac{M}{\frac{4}{3} \pi R^3} = \frac{3}{4} \frac{M}{\pi R^3}$$

$$I = \frac{8}{15} \pi M \cdot \frac{3}{4} \frac{R^5}{\pi R^3} \rightarrow I = \frac{2}{5} M R^2$$

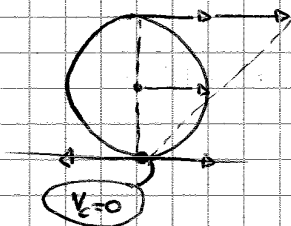
Momento d'inerzia per un cilindro

Sono tanti dischi l'uno sull'altro



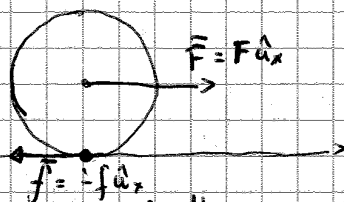
$$I_z = \frac{1}{2} M R^2$$

• Corpo che "rotola"



$$v_{cm} = R \omega$$

Moto misto: Translazione + rotazione (con strisciamento)



$$v_{cm} \neq R \omega$$

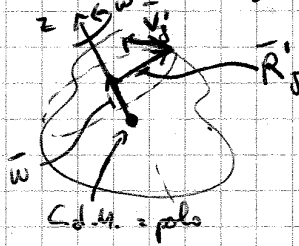
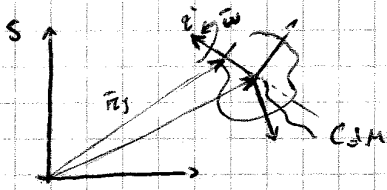
Ora $\alpha \neq -a_{cm}/R$, sono quant. rel. indipendenti

$$\begin{cases} M a_{cm} = F - f \\ I \alpha = -Rf \end{cases}$$

f è in effetti più caratteristico, il punto striscia quindi entra in gioco ATTENZIONE DINAMICO!

• Energia cinetica totale di un corpo rigido

Dal II teorema di König: $E_k = \frac{1}{2} \sum_j m_j v_j'^2 = \frac{1}{2} M \bar{v}_{cm}^2 + E_k'$



Osserviamo come scriviamo E_k' :

$E_k' = \frac{1}{2} \sum_j m_j \bar{v}_j'^2$ tutti i punti viaggiano su una circonferenza

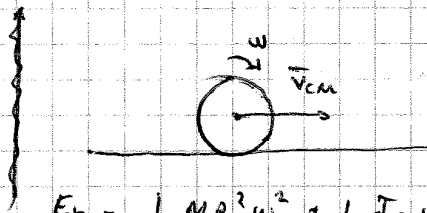
$\bar{v}_j' = \bar{\omega} \wedge \bar{R}_j'$

$E_k' = \frac{1}{2} \sum_j m_j \bar{v}_j'^2 = \frac{1}{2} \sum_j m_j (\bar{\omega} \wedge \bar{R}_j')^2 = \frac{1}{2} (\sum_j m_j R_j'^2) \omega^2 = \frac{1}{2} I_{z'} \omega^2$

$E_k = \frac{1}{2} M v_{cm}^2 + \frac{1}{2} I_{z'} \omega^2$ $I_{z'}$ momento di inerzia risp. al C.M.

Per un disco che rotola

$E_k = \frac{1}{2} I_{plo} \omega^2$

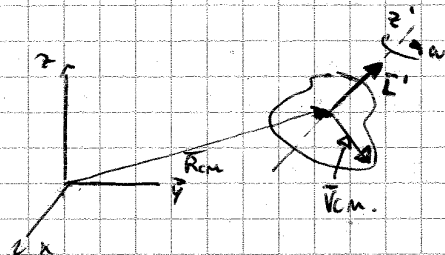


$E_k = \frac{1}{2} M R^2 \omega^2 + \frac{1}{2} I_{z'} \omega^2 = \left(\frac{1}{2} M R^2 + \frac{1}{2} I_{z'} \right) \omega^2$

Osservazione generale

I teo di König

$L = M \bar{R}_{cm} \wedge \bar{v}_{cm} + \bar{L}'$
 $\bar{L}' = I_{z'} \cdot \bar{\omega}$



$\bar{\omega}$

• CONDIZIONI DI EQUILIBRIO STATICO DEL CORPO RIGIDO

$M \bar{a}_{cm} = \bar{R}^E = \bar{0}$ (Trans.) Delle due equazioni

$\frac{d\bar{L}}{dt} = \bar{M}^E = \bar{0}$ (Rot.) nelle due equazioni individuali otteniamo le condizioni di equilibrio statico

si sa che bisogna dire $M_p \wedge v_{cm}$, ma $v_p = v_{cm}$

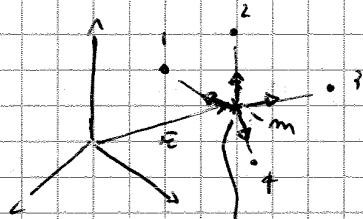
Abbiamo definito il campo GRAVITAZIONALE, e messo m_0 in $\vec{r} = \vec{r}_0$ allora

$$\vec{F}_{j0} = m_0 \vec{g}_j(\vec{r}_0)$$

Immaginiamo di avere tante sorgenti gravitazionali m_1, m_2, \dots, m_n generano il campo gravitazionale:

$$\vec{G}(\vec{r}) = \sum_{j=1}^n \vec{G}_j(\vec{r}) = \sum_j (-\gamma) m_j \frac{(\vec{r} - \vec{r}_j)}{|\vec{r} - \vec{r}_j|^3}$$

Principio di sovrapposizione dei campi gravitazionali.



$$m_0 \vec{g} = \vec{F}_0 \text{ su } m$$

$$\vec{F}(\vec{r}) = m \vec{G}$$

$$\Rightarrow \vec{F}(\vec{r}) = m \vec{G}(\vec{r})$$

CONCETTO DI POTENZIALE!

Ricorda

$$\vec{F}(\vec{r}) = -\frac{k}{r^2} \hat{u}_r = -\nabla_{\vec{r}} E_p(\vec{r}) \quad E_p = -\gamma \frac{K}{r} + c$$

Stanno parenti ↓

$$\vec{F}_j(\vec{r}) = -\gamma \frac{m_j m}{|\vec{r} - \vec{r}_j|^3} = -\nabla_{\vec{r}} E_p$$

$$\text{dove } E_p = -\gamma \frac{m m_j}{|\vec{r} - \vec{r}_j|}$$

\vec{r} posizione delle masse di prova
 \vec{r}_j posizione delle sorgenti

Proprietà: l'energia potenziale di un corpo m in un campo di forze $\vec{F}(\vec{r})$

$\vec{F}(\vec{r})$ originato da molte sorgenti è la somma delle energie potenziali associate al campo di ogni sorgente (Princ. di sovrapposizione).

$$E_p(\vec{r}) = ?$$

$$\vec{F}(\vec{r}) = -\nabla_{\vec{r}} E_p(\vec{r}) = -\nabla_{\vec{r}} \left(\sum_{j=1}^n E_p^{(j)}(\vec{r}) \right) = -\sum_j \nabla_{\vec{r}} E_p^{(j)}(\vec{r}) = \sum_j \vec{F}_j(\vec{r})$$

Omniviamo che

$$\vec{F}(\vec{r}) = m \vec{G}(\vec{r}) = m \sum_{j=1}^n \vec{G}_j(\vec{r})$$

$$\vec{F}(\vec{r}) = -\nabla_{\vec{r}} E_p(\vec{r})$$

$$\text{Dividendo ambo i membri } \Rightarrow \vec{G}_j(\vec{r}) = -\nabla_{\vec{r}} \left(\frac{1}{m} E_p(\vec{r}) \right)$$

$$V(\vec{r}) = \text{potenziale associato al campo } \vec{G}(\vec{r}) \left(= E_p(\vec{r})/m \right) = -\sum_j \frac{m_j \gamma}{|\vec{r} - \vec{r}_j|}$$

$$\vec{G}(\vec{r}) = -\nabla V(\vec{r})$$

Conviene prendere il C.d.M. come origine di un nuovo sist. di rif. INERZIALE ($V=0$)

NOTARE

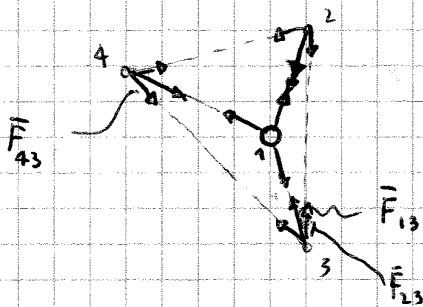
$m_1 \gg m_j$
(inde) ($j \neq 1$) \rightarrow pianeti

$$\vec{R}_{cm} = \sum_{j=1}^N \frac{m_j \vec{r}_j}{M} = \frac{m_1 \vec{r}_1}{M} + \underbrace{\frac{1}{M} \sum_{j=2}^N m_j \vec{r}_j}_{\text{trascurabili}} \approx \vec{r}_1$$

Se $m_1 \rightarrow \infty$ (approssimazione) cui $\vec{R}_{cm} = \vec{r}_1$

Stanno quindi considerando un sistema di riferimento con origine "praticamente" nella posizione del sole $\vec{R}_{cm} \approx \vec{r}_1$

Immaginiamo un sistema formato da tre pianeti e il sole



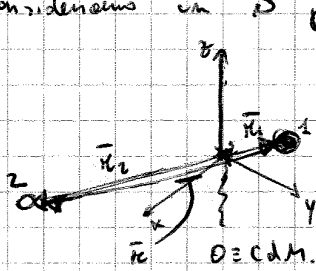
Terra	$5,97 \cdot 10^{24}$ kg
Jovis	$1,90 \cdot 10^{27}$ kg
Sole	$1,99 \cdot 10^{30}$ kg
Marte	$7,33 \cdot 10^{22}$ kg

• Osserviamo che $\vec{F}_{43}, \vec{F}_{23}$ sono più piccole di \vec{F}_{1j} a parità punto di vista dei pianeti: lo penso vedere come moti dipendenti solo dalle forze del sole e indipendenti degli altri

$$|\vec{F}_{1j}| \gg \vec{F}_{ij} \quad (i, j \neq 1)$$

Modello semplificato di un sistema planetario: ogni pianeta interagisce principalmente con il SOLE.

Problema a due corpi (1 pianeta + sole) visto dal C.d.M.
Consideriamo un S planetario per il C.d.M.



$\vec{r} = \vec{r}_2 - \vec{r}_1 \Rightarrow \begin{cases} \vec{r}_1 = -\frac{m_2}{M} \vec{r} \\ \vec{r}_2 = +\frac{m_1}{M} \vec{r} \end{cases}$

Se riaccendiamo il C.d.M.: $\vec{R}_{cm} = \frac{-m_2 \vec{r} + m_1 \vec{r}}{M} = \frac{(m_1 - m_2) \vec{r}}{M} = \vec{0}$

Vettore relativo

In realtà il vettore relativo e lavorando con esso non perde informazioni.

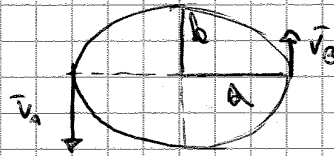
Velocità relativa: $\vec{v} = \frac{d\vec{r}}{dt} = \frac{d\vec{r}_2}{dt} - \frac{d\vec{r}_1}{dt} = \vec{v}_2 - \vec{v}_1$

$$\begin{cases} \vec{v}_1 = -\frac{m_2}{M} \vec{v} \\ \vec{v}_2 = \frac{m_1}{M} \vec{v} \end{cases} \Rightarrow \vec{v}_2 - \vec{v}_1 = \frac{m_1}{M} \vec{v} - \left(-\frac{m_2}{M}\right) \vec{v} = \vec{v}$$

$$\frac{m_1 \vec{v} + m_2 \vec{v}_2}{M} = \dots = \vec{0}$$

1) $\dot{A} = \frac{\bar{\pi} ab}{T}$, $\bar{\pi} ab = \text{Area dell'ellisse}$
 $T = \text{periodo}$

$\dot{A} = \frac{\bar{\pi} ab}{T} = \frac{L_z}{2\mu}$



2) $L_z = cost = \mu \kappa_A v_A$ ($\bar{\pi}_A \perp \bar{v}_A$)
 $L_z = cost = \mu \kappa_B v_B$ ($\bar{\pi}_B \perp \bar{v}_B$) } conservazione L

Compo di Forze CENTRALE = CONSERVATIVO
 \downarrow \downarrow
 $L = cost$ $E = cost$

Ricorda:

$\begin{cases} \kappa_A + \kappa_B = 2a \\ \kappa_A \kappa_B = b^2 \end{cases}$

3) Energie in collisione

$E = \frac{\mu}{2} \bar{v}^2 - \gamma \frac{m_1 m_2}{r}$

Per il teo di conservazione

$\frac{\mu}{2} v_A^2 - \gamma \frac{m_1 m_2}{r_A} = \frac{\mu}{2} v_B^2 - \gamma \frac{m_1 m_2}{r_B}$

Dalle formule (2):

$\frac{\bar{\pi} ab}{T} = \frac{L_z}{2\mu} \Rightarrow$ a) $\frac{\bar{\pi} ab}{T} = \frac{\kappa_A v_A}{2} \Rightarrow v_A = \frac{2\bar{\pi} ab}{T \kappa_A}$

b) $\frac{\bar{\pi} ab}{T} = \frac{\kappa_B v_B}{2} \Rightarrow v_B = \frac{2\bar{\pi} ab}{T \kappa_B}$

Anticarro in (3):

$\frac{\mu}{2} \frac{4\bar{\pi}^2 a^2 b^2}{T^2 \kappa_A^2} - \gamma \frac{m_1 m_2}{r_A} = \frac{\mu}{2} \frac{4\bar{\pi}^2 a^2 b^2}{T^2 \kappa_B^2} - \gamma \frac{m_1 m_2}{r_B}$

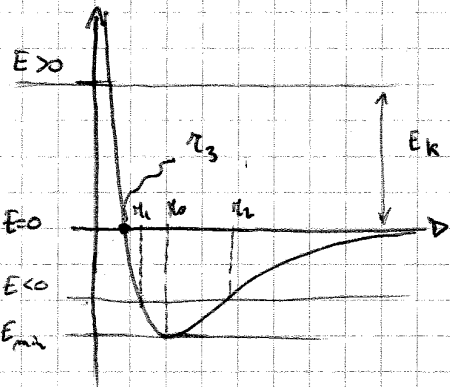
$\frac{1}{T^2} \left[\frac{\mu \bar{\pi}^2 a^2 b^2}{\kappa_A^2} - \frac{\mu \bar{\pi}^2 a^2 b^2}{\kappa_B^2} \right] = \gamma m_1 m_2 \left(\frac{1}{r_A} - \frac{1}{r_B} \right)$

$\frac{1}{T^2} \frac{1}{m_1 + m_2} \bar{\pi}^2 a^2 \kappa_A \kappa_B \left(\frac{1}{\kappa_A} + \frac{1}{\kappa_B} \right) \left(\frac{1}{\kappa_A} - \frac{1}{\kappa_B} \right) = \gamma \left(\frac{1}{r_A} - \frac{1}{r_B} \right)$

$\frac{1}{T^2} \frac{1}{m_1 + m_2} \bar{\pi}^2 a^2 \kappa_A \kappa_B \left(\frac{\kappa_B + \kappa_A}{\kappa_A \kappa_B} \right) = \gamma$

$\frac{1}{T^2} = \frac{\gamma (m_1 + m_2)}{\bar{\pi}^2 a^3} \Rightarrow T^2 = \frac{\bar{\pi}^2 a^3}{2\gamma (m_1 + m_2)} \Rightarrow T^2 = k a^3$

$T^2 = \frac{4\bar{\pi}^2 \mu}{\gamma m_1 m_2} \left(\frac{\kappa_A + \kappa_B}{2} \right)^3$ raggio medio del corpo



Se $E = E_m \Rightarrow$ abbiamo un solo raggio

1) $E = E_m \rightarrow r = r_0 \rightarrow$ orbite circolari

2) $E < 0 \rightarrow r_1 \leq r \leq r_2 \rightarrow$ orbite ellittiche

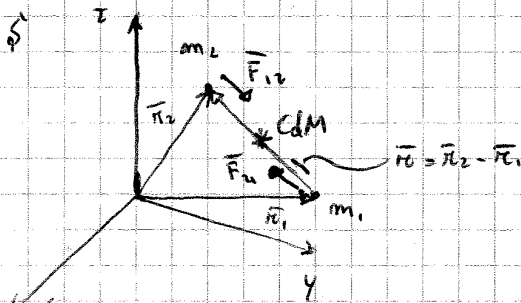
r_1, r_2 sono punti di inversione
 $\dot{r} = 0$

3) $E = 0 \rightarrow$ Parabola

4) $E > 0 \rightarrow$ Iperbole



Come si scrive l'equazione del moto per il problema ad un solo corpo (descritto $\vec{r} = \vec{r}_2 - \vec{r}_1$)



2 eq. di Newton

$$\begin{cases} m_1 \ddot{\vec{r}}_1 = \vec{F}_{21} \\ m_2 \ddot{\vec{r}}_2 = \vec{F}_{12} \end{cases} \quad \vec{r}_c = \frac{m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2}{M} \quad \vec{r}_1 = \vec{r}_c - \frac{m_2}{M} \vec{r}$$

$$\vec{r}_2 = \vec{r}_c + \frac{m_1}{M} \vec{r}$$

$$\begin{cases} \ddot{\vec{r}}_1 = \frac{\vec{F}_{21}}{m_1} \\ \ddot{\vec{r}}_2 = \frac{\vec{F}_{12}}{m_2} \end{cases} \rightarrow \begin{cases} \ddot{\vec{r}}_1 = -\gamma \frac{m_1 m_2}{m_1 |\vec{r}_1 - \vec{r}_2|^3} (\vec{r}_1 - \vec{r}_2) \\ \ddot{\vec{r}}_2 = -\gamma \frac{m_1 m_2}{m_2 |\vec{r}_2 - \vec{r}_1|^3} (\vec{r}_2 - \vec{r}_1) \end{cases} \quad \begin{cases} \ddot{\vec{r}}_1 = -\gamma \frac{m_2}{r^3} \vec{r} \\ \ddot{\vec{r}}_2 = -\gamma \frac{m_1}{r^3} \vec{r} \end{cases}$$

Operiamo $\ddot{\vec{r}} = \ddot{\vec{r}}_2 - \ddot{\vec{r}}_1$

$$\ddot{\vec{r}}_2 - \ddot{\vec{r}}_1 = -\gamma \frac{m_1}{r^3} \vec{r} - \gamma \frac{m_2}{r^3} \vec{r}$$

$$\ddot{\vec{r}} = -\gamma (m_1 + m_2) \frac{\vec{r}}{r^3} \rightarrow \mu \ddot{\vec{r}} = -\gamma m_1 m_2 \frac{\vec{r}}{r^3}$$

Abbiamo ridotto il problema dei due corpi ad un solo corpo

$$\mu (\ddot{\vec{r}} - \dot{\omega}^2 \vec{r}) + \mu (2\dot{\omega} \dot{\vec{r}} + \omega \ddot{\vec{\theta}}) \vec{u}_\theta = -\gamma \frac{m_1 m_2}{r^3} \vec{r}$$

$$\hat{u}_r) \quad \mu (\ddot{r} - \omega^2 r) = -\gamma \frac{m_1 m_2}{r^2}$$

$$\hat{u}_\theta) \quad \mu (2\dot{\omega} \dot{\vec{r}} + \omega \ddot{\vec{\theta}}) = 0 \quad \frac{1}{\omega} \frac{d(\mu r^2 \dot{\vec{\theta}})}{dt} = 0 \quad L_2$$

Nell'equazione di equilibrio:

$$\underbrace{9,8 \text{ N}}_{m \cdot g} = 8,98 \cdot 10^9 \frac{\text{N} \cdot \text{m}^2}{\text{C}^2} \frac{q^2}{1 \text{ m}^2}$$

$$q = \sqrt{\frac{9,8 \cdot 10^{-9}}{8,98}} \text{ C} = 0,33 \cdot 10^{-4} \text{ C}$$

Circa 10^{15} elettroni!

Atomo di idrogeno (H_2)

forza gravitazionale

$$\left\{ \begin{array}{l} r = 0,53 \cdot 10^{-10} \text{ m} \\ m_e = 9,109 \cdot 10^{-31} \text{ kg} \\ m_p = 1,672 \cdot 10^{-27} \text{ kg} \approx m_H \end{array} \right.$$



$$F_G = + \gamma \frac{m_e m_p}{r^2} = + 6,67 \cdot 10^{-11} \cdot \frac{9,11 \cdot 1,67 \cdot 10^{-58}}{(0,53)^2 \cdot 10^{-20}} = 3,61 \cdot 10^{-47} \text{ N}$$

↑
Forza gravitazionale

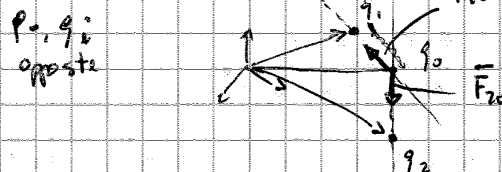
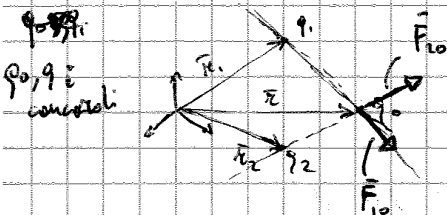
$$F_C = \frac{q_1 q_2}{4\pi\epsilon_0 r^2} = 8,98 \cdot 10^9 \frac{(1,6 \cdot 10^{-19})^2}{(0,53)^2 \cdot 10^{-20}} = 8,20 \cdot 10^{-8} \text{ N}$$

↑
Forza elettrica

CAMPO ELETTRICO \vec{E}

Forza risultante da una distribuzione di cariche q_1, q_2, \dots, q_n su una carica (carica di prova) q_0 poste in \vec{r}_0 (punto generico).
Per il principio di sovrapposizione delle forze:

$$\vec{F}(\vec{r}_0) = \vec{F}_{10} + \vec{F}_{20} + \dots + \vec{F}_{n0} = \sum_{i=1}^n \frac{q_0 q_i (\vec{r}_0 - \vec{r}_i)}{4\pi\epsilon_0 |\vec{r}_0 - \vec{r}_i|^3}$$



Dato una distribuzione di carica il "CAMPO ELETTROSTATICO" \vec{E} che queste origina è funzione della posizione:

$$\vec{E}(\vec{r}) = \frac{\vec{F}(\vec{r})}{q_0} = \sum_{i=1}^n \frac{q_i (\vec{r} - \vec{r}_i)}{4\pi\epsilon_0 |\vec{r} - \vec{r}_i|^3} \quad \left(\hat{u}_i = \frac{(\vec{r} - \vec{r}_i)}{|\vec{r} - \vec{r}_i|} : \text{versore del contributo } i\text{-esimo} \right)$$

L'importanza dell' $\vec{E}(\vec{r})$ sta ad esempio a descrivere l'ambiente delle cariche di prova nel posto in \vec{E} .

$$\vec{E}(\vec{r}) = \sum_{i=1}^n \frac{q_i}{4\pi\epsilon_0 |\vec{r} - \vec{r}_i|^2} \hat{u}_i$$

POTENZIALE ELETTRICO

$$\vec{E}(\vec{r}) = \sum_{i=1}^N \frac{q_i}{4\pi\epsilon_0} \frac{(\vec{r} - \vec{r}_i)}{|\vec{r} - \vec{r}_i|^3}$$

$$V(\vec{r}) = \frac{E_p(\vec{r})}{q_0} = \frac{1}{q_0} \sum_{i=1}^N E_p(\vec{r}_i) = \sum_{i=1}^N \frac{q_i}{4\pi\epsilon_0 |\vec{r} - \vec{r}_i|}$$

OSS

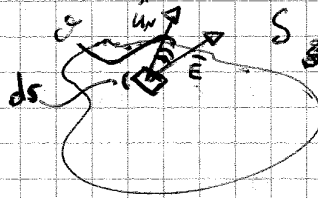
$$\nabla E_p^{(T)}(\vec{r}) = \frac{q_j}{4\pi\epsilon_0} \nabla_r \frac{1}{|\vec{r} - \vec{r}_j|}$$

TEOREMA DI GAUSS

Def: Il flusso di un campo \vec{E} attraverso una superficie infinitesima ds

$$d\phi(\vec{E}) = \vec{E} \cdot \hat{u}_n ds = |\vec{E}| \cos\theta ds$$

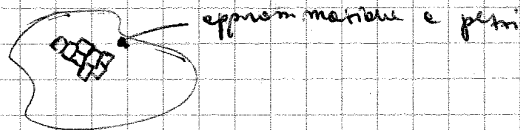
↑
verso normale



Def: Il flusso di un campo \vec{E} attraverso una superficie S finita

è un integrale di superficie

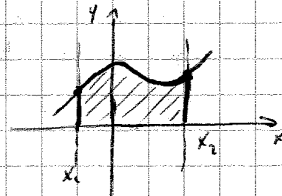
$$\Phi_E = \iint_S \vec{E} \cdot \hat{u}_n ds$$



Cosa è un integrale di superficie?

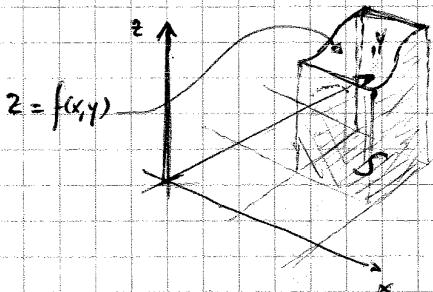
Analogia con il caso 1D:

$$\int_{x_1}^{x_2} f(x) dx = \text{integrale definito} \rightarrow \text{ha il significato di area}$$

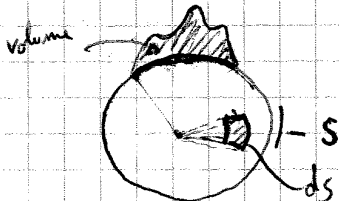


Analogia con il caso 2D:

$$\iint_S f(x,y) dx dy = \int_{y_1}^{y_2} dy \int_{x_1}^{x_2} dx f(x,y) = \text{volume sottostante la superficie descritta da } f(x,y)$$



Integrale di superficie in "coordinate"



$$\iint_S f(\varphi, \theta) ds = \int_0^{\theta} \int_0^{\varphi} f(\varphi, \theta) \underbrace{R^2 \sin\theta}_{ds} d\theta d\varphi$$

↑
misure
polarità