



Corso Luigi Einaudi, 55 - Torino

Appunti universitari

Tesi di laurea

Cartoleria e cancelleria

Stampa file e fotocopie

Print on demand

Rilegature

NUMERO: 1488A -

ANNO: 2015

A P P U N T I

STUDENTE: Arcero

MATERIA: Analisi Matematica I. Prof. Tabacco

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.**

Meccanica: studio del comportamento dei corpi materiali sottoposti a F:

- STATICA: condizioni di equilibrio di corpi sottoposti a F
- CINEMATICA: regole del moto
- DINAMICA: modalità di moto di 1 corpo sottoposto a F

Sistemi materiali:

- **punto materiale/particella**: struttura massiva ma priva di dimensioni (le dimensioni sono trascurabili rispetto al sistema di riferimento)
- **sistema di particelle**: più punti materiali. Non possiamo conoscere il comportamento di ogni singola particella (es-gas).
- **corpo rigido**: insieme di particelle in cui la distanza tra esse rimane costante

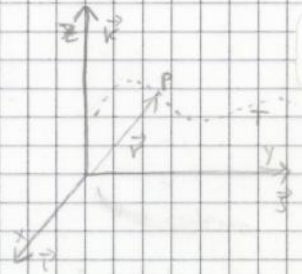
Statica (del punto)

una condizione di equilibrio: $\sum_{i=1}^N \vec{F}_i = 0$ [N] = Kg · m/s

Cinematica

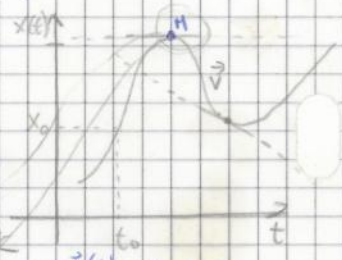
$\vec{r}(t) = x(t)\vec{i} + y(t)\vec{j} + z(t)\vec{k}$ → equazione del moto / legge oraria:

$\begin{cases} x = x(t) \\ y = y(t) \\ z = z(t) \end{cases}$
 ricavando t da un eq. e sostituendolo nelle altre
 o si trova una funzione $T(x, y, z) = 0$ dove la
 variabile t non compare che rappresenta le curve
 della **traiettoria** nelle 3 variabili x, y, z.



la classificazione del moto avviene in base alla **TRAIETTORIA** (rettilineo, curvilineo...) e alla **LEGGE ORARIA**, ovvero il valore dell'accelerazione (uniforme, accelerato...)

$x < 0$ $x > 0$ moto rettilineo
 $v_m = \frac{\Delta x}{\Delta t} = \frac{x(t) - x(t_0)}{t - t_0}$ $a_m = \frac{\Delta v}{\Delta t} = \frac{v(t) - v(t_0)}{t - t_0}$
 Se $\vec{v} > 0$ non è detto che il corpo si trovi



nella parte ~~x < 0~~ dove $x > 0$ ma vuol dire semplicemente che si
 muove in quella direzione $v(t) = \frac{dx}{dt}$ → $a(t) = \frac{dv(t)}{dt}$
 x, v, a sono grandezze algebriche. Nel punto M $\frac{dx(t)}{dt} = 0 \rightarrow \vec{v}(t) = 0$ ma
 il punto non è fermo, bensì inverte il verso del suo moto. Per ricavare
 $x(t)$ bisogna integrare $v(t)$: $v(t)dt = dx \rightarrow \int_{x_0}^x dx = \int_{t_0}^t v(t)dt$ $t_0 = 0$ $x(t_0) = x(0) = x_0$
 $x - x_0 = \int_0^t v(t)dt \Rightarrow x(t) = x_0 + \int_0^t v(t)dt$; Altrimenti per ricavare $v(t)$ si può integrare
 $a(t)$: $\int_0^t a(t)dt = \int_{v_0}^v dv(t) \Rightarrow \int_0^t a(t)dt = v - v_0 \Rightarrow v(t) = v_0 + \int_0^t a(t)dt$ → la legge del moto
 è nota quando conosciamo x_0, v_0 e a .

Se $a = 0 \rightarrow \vec{v}(t) = v(t) = v_0 \rightarrow$ moto uniforme $\rightarrow x(t) = x_0 + \int_0^t v(t)dt = x_0 + \int_0^t v_0 dt \Rightarrow$
 $x(t) = x_0 + v_0 t$ - Se $a = a_0 \rightarrow v(t) = v_0 + a_0 t$ $x(t) = x_0 + \int_0^t (v_0 + a_0 t) dt \Rightarrow$
 $x(t) = x_0 + v_0 t + \frac{1}{2} a_0 t^2$ ricavando t e sostituendo nella legge del moto: $t = \frac{v(t) - v_0}{a_0}$
 $\rightarrow x(t) = x_0 + v_0 \left(\frac{v(t) - v_0}{a_0} \right) + \frac{1}{2} a_0 \left(\frac{v(t) - v_0}{a_0} \right)^2 \Rightarrow v^2(t) - v_0^2 = 2 a_0 (x(t) - x_0) \rightarrow$ moto
 uniformemente accelerato. Se $a = a(t) \rightarrow$ moto vario

è $\vec{v}(t)$ quindi la traiettoria è rettilinea (moto rettilineo uniforme)

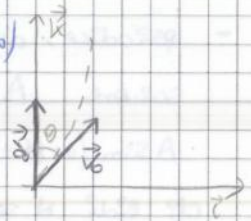
Se $a \neq 0$ e $\vec{a}(t) = \vec{a}$ $\vec{v}(t) = \vec{v}_0 + \vec{a}t$: Se $\vec{a} \parallel \vec{v}_0 \rightarrow \vec{v}(t) \parallel \vec{a}$ e $\vec{v}_0 \rightarrow$

$\vec{v}(t) = \vec{v}_0 + \vec{v}_0 t + \frac{1}{2} \vec{a} t^2$ (moto rettilineo uniformemente accelerato).

Se $a \neq 0$, $\vec{a} \not\parallel \vec{v}_0$, $\vec{a} = |\vec{a}| \vec{k}$ (x qst opportuno sistema di riferimento)

si ha il caso e proprio moto in 2 dimensioni

$$\vec{v}_0 = |\vec{v}_0| \sin \theta \vec{i} + |\vec{v}_0| \cos \theta \vec{k} \quad \vec{v}(t) = \vec{v}_0 + \int \vec{a} dt = |\vec{v}_0| \sin \theta \vec{i} + |\vec{v}_0| \cos \theta \vec{k} + \int |\vec{a}| \vec{k} dt = |\vec{v}_0| \sin \theta \vec{i} + [|\vec{v}_0| \cos \theta + \int_0^t |\vec{a}| dt] \vec{k}$$



la componente rispetto alla i rimane costante (moto a v costante) la componente rispetto a k varia con t (moto uniformemente accelerato)

la traiettoria è la composizione di 2 moti, uniforme e uniformemente accelerato:

$$\vec{r}(t) = \int_0^t \vec{v}(t) dt = [|\vec{v}_0| \sin \theta t] \vec{i} + [|\vec{v}_0| \cos \theta t + \frac{1}{2} |\vec{a}| t^2] \vec{k} \quad x(t): \text{componente di } \vec{r}(t)$$

sull'asse x = $|\vec{v}_0| \sin \theta t$ $z(t)$ = componente su z = $[|\vec{v}_0| \cos \theta t + \frac{1}{2} |\vec{a}| t^2]$

$$\begin{cases} x(t) = |\vec{v}_0| \sin \theta t \rightarrow t = \frac{x(t)}{|\vec{v}_0| \sin \theta} \Rightarrow z(x) = \frac{|\vec{a}|}{2|\vec{v}_0|^2 \sin^2 \theta} x^2 + \cot \theta x \end{cases}$$

è sempre $\parallel v_0$ e rappresenta una parabola

\rightarrow moto parabolico (caduta dei gravi) - per $x \rightarrow 0$, $z(x) \rightarrow 0$, $\theta \rightarrow 0$ (caso limite)

$\rightarrow v_0 \parallel \vec{a}$ moto rettilineo, $\theta = \frac{\pi}{2}$ $z(x) = \frac{1}{2} \frac{|\vec{a}|}{|\vec{v}_0|^2} x^2$ (moto del proiettile)

Per generalizzare in 3 dimensioni si sceglie il sistema di riferimento con gli assi individuati da \vec{a} e \vec{v}_0

Moto in Coordinate Intrinseche

Servono per indicare la posizione del punto lungo la traiettoria come distanza tra $s=0$ e $s(t)$ (coord. curvilinee)

$$P_2 \rightarrow \vec{r}(t) \rightarrow s(t) \quad P_1 \rightarrow \vec{r}(t-dt) \rightarrow s(t-dt)$$

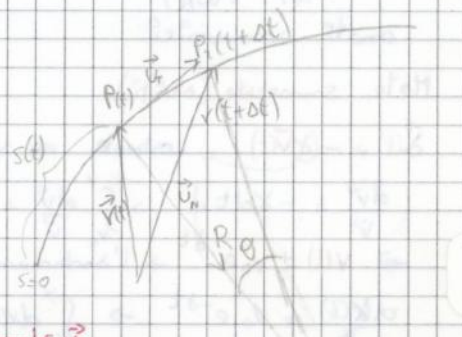
$\Delta \vec{r}(t)$ = spostamento = $\vec{r}(t+dt) - \vec{r}(t)$ spazio percorso lungo la traiettoria

$$d\vec{r}(t) = \lim_{t \rightarrow 0} \frac{\Delta \vec{r}(t)}{dt} = ds \vec{u}_T \quad d\vec{r}(t) \neq ds \vec{u}_T$$

\vec{u}_T = versore tangente a $s(t)$ $\vec{v}(t) = \frac{d\vec{r}(t)}{dt} = \frac{ds}{dt} \vec{u}_T = \vec{v}$ tangenziale

per la definizione di angolo piano $\theta = \frac{s}{R} \rightarrow d\theta = \frac{ds}{R} \rightarrow ds = d\theta \cdot R$

ricordando che la derivata di un versore è



raggio di curvatura osculatore *

$$\text{si può calcolare l'accelerazione: } \vec{a}(t) = \frac{d\vec{v}(t)}{dt} = \frac{d}{dt} \left[\frac{ds}{dt} \vec{u}_T \right] = \frac{d^2 s}{dt^2} \vec{u}_T + \frac{ds}{dt} \frac{d\vec{u}_T}{dt} = \frac{d^2 s}{dt^2} \vec{u}_T + \frac{ds}{dt} \frac{d\theta}{dt} \vec{u}_N$$

$$= \vec{a}_T + \frac{ds}{dt} \frac{d\theta}{dt} \vec{u}_N = \vec{a}_T + \frac{ds}{dt} \frac{ds}{dt} \frac{1}{R} \vec{u}_N = \vec{a}_T + \frac{v^2}{R} \vec{u}_N$$

accelerazione tangenziale
accelerazione centripeta

$$\rightarrow \vec{a}(t) = \vec{a}_T + \vec{a}_N \quad \vec{a}_T = \frac{dv}{dt} = \frac{d^2 s}{dt^2} \vec{u}_T \quad \vec{a}_N = \frac{v^2}{R} \vec{u}_N = \frac{(ds/dt)^2}{R} \vec{u}_N$$

Si noti che se la traiettoria è rettilinea $R \rightarrow \infty$ quindi $\vec{a}(t) \rightarrow \vec{a}_T$

* cerchio osculatore: cerchio di raggio R che approssima la curva in un punto fino al II ordine.

Dinamica del punto

Principio di inerzia (I legge di Newton): in un sistema inerziale 1 corpo non sottoposto a F permane nello stato di quiete o di moto rettilineo uniforme nel quale si trova.

Sistema inerziale: sistema di riferimento in cui vale il principio di inerzia e la legge di Newton.

$\vec{p}(t) = m\vec{v}(t)$ = quantità di moto $[p] = \frac{kg \cdot m}{s}$ II legge di Newton: $F = \frac{dp}{dt} = \frac{d(m \cdot v(t))}{dt}$

$= \frac{dm}{dt} \cdot v(t) + m \cdot \frac{dv(t)}{dt}$ tiene conto del caso fm cui la m non è costante. Se $m = \text{cost}$

$\frac{dm}{dt} = 0 \Rightarrow \vec{F} = m \cdot \vec{a}(t)$ $\vec{a}(t) = \frac{\vec{F}(t)}{m} = \frac{d^2\vec{r}(t)}{dt^2}$ l'eq per ricavare lo spazio in funzione

della ^{tempo} ~~forza~~ applicata è un'equazione differenziale del II ordine, fm cui le 2 costanti di integrazione che appaiono nell'integrale generale sono $\vec{r}(0) = \vec{r}_0 \wedge \vec{v}(0) = \vec{v}_0$

Poiché il tipo di moto è legato al valore di $\vec{a}(t)$, lo si può individuare guardando l'espressione della forza: $\vec{F}(t) = 0$ ($\vec{a}(t) = 0$) \Rightarrow vale il principio di inerzia, il moto è uniforme

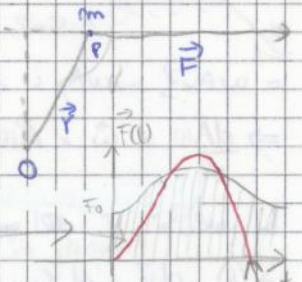
$\vec{F}(t) = F_0 \rightarrow$ moto uniformemente accelerato $\vec{F}(t) = m\vec{a}(t) \rightarrow$ moto vario e $F(t) \propto t^2$

Momento di F rispetto al O: $\vec{M} = \vec{r} \times \vec{F}$

Momento angolare (o della quantità di moto p): $L = \vec{r} \times m\vec{v} = \vec{r} \times \vec{p}$

Teorema del momento angolare L: (in un sistema con m costante)

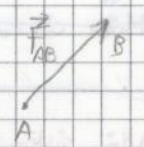
$$\frac{dL}{dt} = \left(\frac{d\vec{r}}{dt} \times m\vec{v} \right) + \left(\vec{r} \times m \frac{d\vec{v}}{dt} \right) = \vec{v} \times m\vec{v} + \vec{r} \times m\vec{a} = \vec{0} + \vec{r} \times m\vec{a} = \vec{r} \times \vec{F} = \vec{M} \Rightarrow \vec{M} = \frac{dL}{dt}$$



Teorema dell'impulso: $\int_0^t \vec{F}(t) dt = \int_0^t dp = \vec{p}(t) - \vec{p}(0)$ impulso della F. viene

usato nei problemi di urto - Forze impulsive (di breve durata) = ex macchina/chiodo schiacciato

Principio di azione e reazione (III legge di Newton): $\vec{F}_{AB} = -\vec{F}_{BA}$



Moti relativi e sistemi inerziali

Consideriamo 2 sistemi che si muovono l'uno rispetto all'altro con $\vec{v} \neq 0$

$$\vec{r} = \vec{O} + \vec{r}' \quad \vec{O} = \vec{O}' + \vec{v}t$$

spostamento di un sistema rispetto all'altro $\Rightarrow \frac{d\vec{r}}{dt} = \frac{d\vec{O}}{dt} + \frac{d\vec{r}'}{dt}$

- Se $w = 0$ e $\frac{d\vec{O}}{dt} = 0 \Rightarrow \frac{d\vec{r}}{dt} = \frac{d\vec{r}'}{dt} \Rightarrow$ i 2 sistemi sono fermi l'uno rispetto all'altro (non rotano e non traslano)
- Se $w \neq 0$ e $\frac{d\vec{O}}{dt} \neq 0$ si muovono di moto traslatorio senza

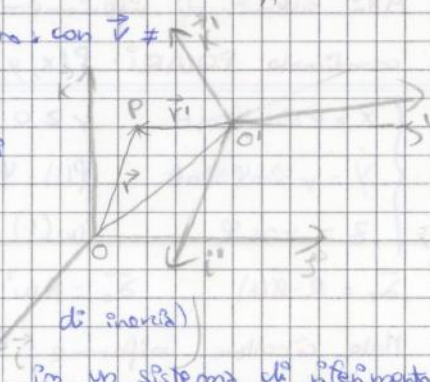
rotare $\star \vec{F} = m \frac{d^2\vec{r}'}{dt^2} = m \frac{d^2\vec{r}}{dt^2} = m\vec{a} = m\vec{a}'$ (vale il principio di inerzia)

$\frac{d\vec{r}(t)}{dt} = \vec{v}(t) = \vec{v}_0(t) + \vec{v}'(t)$ la velocità di 1 punto P in un sistema di riferimento è pari alla somma della velocità di deriva del II sistema e della velocità del P in quest'ultimo.

$$\vec{a}(t) = \frac{d\vec{v}(t)}{dt} = \frac{d\vec{v}_0}{dt} + \frac{d\vec{v}'}{dt} = \vec{a}_0 + \vec{a}' \quad (\text{non vale per } \vec{a} \text{ della luce!})$$

Nel caso $\vec{a}_0 = 0 \Rightarrow \vec{a}(t) = \vec{a}'(t) \rightarrow$ sistemi inerziali: ricordando che $\vec{v}_0 = \frac{d\vec{O}}{dt}$

$$\int_0^t \vec{v}(t) dt = \int_0^t \frac{d\vec{O}(t)}{dt} dt \Rightarrow \vec{O}(t) - \vec{O}_0 = \int_0^t \vec{v}_0(t) dt \Rightarrow \vec{O}(t) = \vec{O}_0 + \int_0^t \vec{v}_0(t) dt$$



Interazioni fondamentali (p. 26)

1. I. nucleare forte
2. I. nucleare debole

3. Interazione gravitazionale:

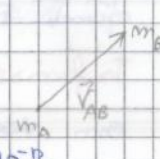
$\vec{F}_{BA} = -G m_A m_B \frac{\vec{r}_{AB}}{|\vec{r}_{AB}|^3}$ $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \frac{kg \cdot m^3}{kg \cdot s^2}$

mondo macroscopico \rightarrow mondo microscopico \rightarrow mondo gravitazionale

$\vec{F} = m \vec{a}$

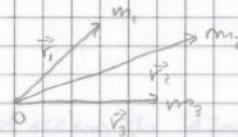
Principio debole di equivalenza: $\vec{F}_{AB} = -G m_A m_B \frac{\vec{r}_{AB}}{|\vec{r}_{AB}|^3}$

$\Rightarrow m_A = m_i$ è stato dimostrato che $m_i = K m_p$ dove $K = 1 \pm 10^{-8}$



L'interazione gravitazionale agisce a distanza, ovvero una massa A modifica tutto lo spazio circostante, lo stato fisico dei singoli punti perché crea un campo di forze

Campo gravitazionale $\vec{F}_{BA} = \frac{\vec{F}_{AB}}{m_B} = -G m_A \frac{\vec{r}_{AB}}{|\vec{r}_{AB}|^3}$ Se ci sono più masse $m_i \rightarrow K$



$$\vec{F}(\vec{r})_{TOT} = -G \sum_{i=1}^n m_i \frac{\vec{r} - \vec{r}_i}{|\vec{r} - \vec{r}_i|^3}$$

4. Interazione elettromagnetica F. di Coulomb: $\vec{F}_{AB} = \frac{Q_A Q_B}{4\pi \epsilon_0} \frac{\vec{r}_{AB}}{|\vec{r}_{AB}|^3}$ permeabilità dielettrica

nel vuoto $= 8,85 \cdot 10^{-12} \frac{C^2 \cdot m^2}{kg \cdot s^2}$ mondo microscopico

Campo elettrico $\vec{E}_{AB} = \frac{\vec{F}_{AB}}{q_B} = \frac{1}{4\pi \epsilon_0} Q_A \frac{\vec{r}_{AB}}{|\vec{r}_{AB}|^3}$ (è difficile isolare una carica \geq causa dell'induzione elettromagnetica)

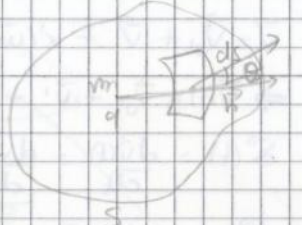
Campi centrali / coulombiani: campi che hanno simmetria centrale, ovvero sono radiali (e $\vec{F}_{AB} \propto \frac{1}{r^2}$) es. \vec{F}_{AB} gravitazionale ed \vec{E} . In generale i campi coulombiani si possono esprimere con $\vec{h} = K \cdot \frac{\vec{r}}{r^3}$ dove $K = -Gm$ per \vec{F}_{AB} e $K = \frac{1}{4\pi \epsilon_0} q$ per \vec{E} .

Teorema di Gauss (proprietà geometrica del campo)

$$\Phi = \int_S \vec{h} \cdot d\vec{S} = \int_S K \frac{\vec{r}}{r^3} \cdot d\vec{S} = K \int_S \frac{1}{r^3} |d\vec{S}| \cos\theta$$

Se $ds = S \rightarrow d\Omega = \frac{S}{r^2} = \frac{4\pi r^2}{r^2} = 4\pi$

poiché $d\Omega = \text{angolo solido} \rightarrow \frac{ds}{r^2} \Rightarrow \Phi = K \frac{d\Omega}{4\pi}$



$\Phi = K \cdot 4\pi \Rightarrow$ non dipende dalla posizione di m o di q in S

Campo gravitazionale di una m sferica

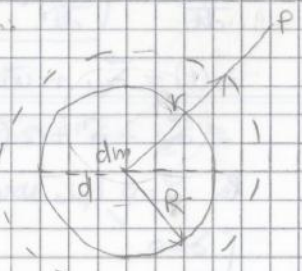
Se la m non è uniforme (d \neq v) $\vec{F}(\vec{r}) = \int_V -G \frac{dm \cdot \vec{r}}{|\vec{r}|^3}$ massa infinitesimale in un punto

Se la m non è uniforme ha una certa simmetria si può calcolare $\vec{F}(\vec{r})$ con il T. di Gauss. Es. se il corpo m è una sfera:

Scegliamo una S sferica ad essa concentrica con $r > R$

$$\Phi = \int_S \vec{h} \cdot d\vec{S} = h \int_S |d\vec{S}| = h \cdot 4\pi r^2 = K \cdot 4\pi \Rightarrow h = \frac{K}{r^2} = -\frac{Gm}{r^2}$$

$\vec{F} \cdot \vec{e} =$ il campo generato dalla massa concentrata nel centro della sfera (una m con simmetria sferica influenza la simmetria del campo radiale)

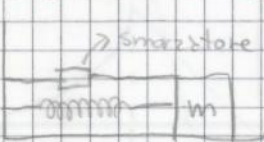


All'interno della sfera invece la nuova massa m sarà $\frac{m}{V_i} = \frac{M}{V_{tot}}$

poiché ρ è costante $\frac{m}{\frac{4}{3}\pi r^3} = \frac{M}{\frac{4}{3}\pi R^3} \rightarrow m = \frac{M}{R^3} r^3 \Rightarrow \vec{F}(\vec{r}) = -\frac{GM}{R^3} r \Rightarrow$ all'interno della sfera il campo varia linearmente al variare della distanza dal centro mentre all'esterno



Oscillatore armonico smorzato

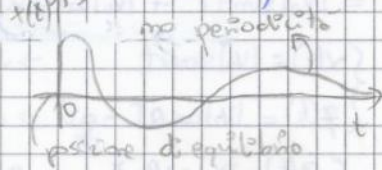


Smorzatore $\rightarrow F = -\gamma \frac{dx}{dt}$ $F_{tot} = F_1 + F_2 \rightarrow$ forza della molla $\rightarrow -Kx - \gamma \frac{dx}{dt} = m \frac{d^2x}{dt^2}$
 il sistema non continua ad oscillare indefinitamente perché viene frenato dallo smorzatore ($\gamma > 0$ pieno)

$m \frac{d^2x}{dt^2} + \gamma \frac{dx}{dt} + Kx = 0 \rightarrow$ eq differenziale del II ordine $x = e^{\lambda t} \quad m \frac{d^2x}{dt^2} + \gamma \frac{dx}{dt} + Kx = 0$
 $\lambda_{1,2} = \frac{-\gamma}{2m} \pm \frac{1}{2m} \sqrt{\gamma^2 - 4mK} = \frac{-\gamma}{2m} \pm \frac{\sqrt{\gamma^2 - 4mK}}{2m} \rightarrow \omega_0^2$ soluz. generale: $x(t) = c_1 e^{\lambda_1 t} + c_2 e^{\lambda_2 t}$

Se $\Delta > 0 \quad \frac{\gamma^2}{4m^2} - \frac{K}{m} > 0 \rightarrow \gamma^2 > 4mK \rightarrow$ lo smorzamento è elevato $\Rightarrow x(t) =$
 $\Rightarrow x(t) = c_1 \exp\left[\frac{-\gamma}{2m} + \sqrt{\Delta}\right]t + c_2 \exp\left[\frac{-\gamma}{2m} - \sqrt{\Delta}\right]t = e^{-\frac{\gamma}{2m}t} (c_1 e^{\sqrt{\Delta}t} + c_2 e^{-\sqrt{\Delta}t})$

Se γ è una grande resistenza vi è un moto di rilassamento, ovvero il sistema torna allo stato iniziale di equilibrio ($x(t) \rightarrow 0$)



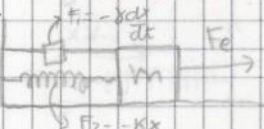
Se $\Delta < 0 \rightarrow \gamma^2 < 4mK$ è minore e relativamente piccolo
 $\sqrt{\Delta} = i\sqrt{|\Delta|} \quad x(t) = e^{-\frac{\gamma}{2m}t} [c_1 e^{i\sqrt{|\Delta|}t} + c_2 e^{-i\sqrt{|\Delta|}t}] = e^{-\frac{\gamma}{2m}t} [c_1 (\cos\sqrt{|\Delta|}t + i \sin\sqrt{|\Delta|}t) + c_2 (\cos(-\sqrt{|\Delta|}t) + i \sin(-\sqrt{|\Delta|}t))] = e^{-\frac{\gamma}{2m}t} [c_1 (\cos\sqrt{|\Delta|}t) + i(c_1 - c_2) \sin\sqrt{|\Delta|}t] + c_2 (\cos\sqrt{|\Delta|}t - i \sin\sqrt{|\Delta|}t)$
 $= e^{-\frac{\gamma}{2m}t} [(c_1 + c_2) \cos\sqrt{|\Delta|}t + i(c_1 - c_2) \sin\sqrt{|\Delta|}t] = e^{-\frac{\gamma}{2m}t} A \sin(\sqrt{|\Delta|}t + \phi)$

$\omega = \sqrt{\frac{K}{m}} \quad \omega_0 = \sqrt{\frac{K}{m}} \quad \omega_d = \sqrt{\omega_0^2 - \frac{\gamma^2}{4m^2}} = \omega_0 \sqrt{1 - \frac{\gamma^2}{4m^2 K}} = \omega_0 \sqrt{1 - \frac{\gamma^2}{4m^2 K}}$ perché $\gamma^2 < 4m^2 K \Rightarrow \frac{\gamma^2}{4m^2 K} < 1 \Rightarrow \sqrt{1 - \frac{\gamma^2}{4m^2 K}} < 1 \Rightarrow \omega_d < \omega_0 \rightarrow$ frequenza propria oscillatore smorzato

Se γ è molto piccolo la curva esponenziale decresce meno velocemente quindi il moto è meno smorzato



Oscillatore armonico forzato (e smorzato)



$F_{tot} = F_1 + F_2 + F_e \rightarrow m \frac{d^2x}{dt^2} + \gamma \frac{dx}{dt} + Kx = F_e \rightarrow$ eq di II ordine a coefficienti costanti con forzante $x(t) = x_{om} + x_p \rightarrow x_{om}$ moto armonico smorzato

$F_e = F_0 \cos(\omega t + \phi) \rightarrow$ data la forzante è armonica $\rightarrow F_e = F_0 e^{i(\omega t + \phi)}$ Supponiamo che una soluzione sia $x_e = A e^{i(\omega t + \phi)} = x_0 e^{i(\omega t + \phi)}$, deriviamo e sostituiamo nell'equazione $\frac{dx_e}{dt} = i\omega x_e$

$\frac{d^2x_e}{dt^2} = -\omega^2 x_e \Rightarrow m(-\omega^2 x_e) + \gamma(i\omega x_e) + Kx_e = F_0 e^{i(\omega t + \phi)} \rightarrow x_e = x_0 e^{i(\omega t + \phi)} \rightarrow e^{i(\omega t + \phi)} = \frac{x_e}{x_0 e^{i\phi}}$
 si deve semplificare $x_e: -\omega^2 m x_e + i\gamma \omega x_e + Kx_e = F_0 e^{i\phi}$

$\rightarrow F_0 e^{i\phi} = x_0 e^{i\phi} (-\omega^2 m + i\gamma \omega + K)$ se $\phi = 0$ la F_e e l'oscillazione sono in fase
 $F_0 e^{i\phi} = x_0 e^{i\phi} (\cos \phi + i \sin \phi) (-\omega^2 m + i\gamma \omega + K) = x_0 e^{i\phi} [-\omega^2 m \cos \phi + i\gamma \omega \cos \phi + K \cos \phi - i\omega^2 m \sin \phi + i\gamma \omega \sin \phi + K \sin \phi]$
 $= x_0 e^{i\phi} [-\omega^2 m \cos \phi + m\omega_0^2 \cos \phi - \gamma \omega \sin \phi] + i x_0 e^{i\phi} [\gamma \omega \cos \phi + m(\omega_0^2 - \omega^2) \sin \phi + \gamma \omega \sin \phi]$

poiché tutta l'espressione a secondo membro è \rightarrow è un numero reale $F_0 e^{i\phi}$, la parte immaginaria dovrà essere $\rightarrow 0$ e quella reale $= F_0 e^{i\phi}$

$\begin{cases} x_0 e^{i\phi} [m(\omega_0^2 - \omega^2) \cos \phi - \gamma \omega \sin \phi] = F_0 e^{i\phi} \rightarrow m(\omega_0^2 - \omega^2) \cos \phi - \gamma \omega \sin \phi = \frac{F_0 e^{i\phi}}{x_0} \\ x_0 e^{i\phi} [m(\omega_0^2 - \omega^2) \sin \phi + \gamma \omega \cos \phi] = 0 \rightarrow m(\omega_0^2 - \omega^2) \sin \phi = -\gamma \omega \cos \phi \end{cases}$

$$L = l(\sin\theta \vec{j} + \cos\theta \vec{k}) \times m \left(\frac{dl}{dt} \cos\theta \vec{j} + l \frac{d\theta}{dt} \sin\theta \vec{k} \right) = \begin{vmatrix} \vec{i} & \vec{j} & \vec{k} \\ 0 & l \sin\theta & l \cos\theta \\ \frac{dl}{dt} \cos\theta & l \frac{d\theta}{dt} \sin\theta & -l \frac{d\theta}{dt} \cos\theta \end{vmatrix} \vec{m} =$$

$$= l^2 m \left(\frac{d\theta}{dt} \sin^2\theta \vec{i} + \frac{d\theta}{dt} \cos^2\theta \vec{i} \right) = l^2 m \frac{d\theta}{dt} \vec{i}$$

Per il teorema del momento angolare $\frac{dL}{dt} = \vec{\tau} \rightarrow l^2 m \frac{d^2\theta}{dt^2} \vec{i} = -l m g \sin\theta \vec{i}$

$\Rightarrow \frac{d^2\theta}{dt^2} + \frac{g}{l} \sin\theta = 0 \rightarrow$ equazione differenziale del II ordine non lineare e quindi non integrabile analiticamente. Si trova quindi una soluzione approssimata ricordando che $\sin\theta = \theta - \frac{1}{3!} \theta^3$ per $\theta \rightarrow 0$ (piccole oscillazioni) $\Rightarrow \frac{d^2\theta}{dt^2} + \frac{g}{l} \theta = 0$

è un'equazione pari a quella dell'oscillatore armonico la cui soluzione dunque è $\theta(t) = \theta_0 \sin(\omega t + \phi)$ \rightarrow Frequenza propria $= \frac{2\pi}{T} = \sqrt{\frac{g}{l}}$ questo ci suggerisce che per piccole oscillazioni il pendolo oscilla come l'oscillatore armonico

ampiezza fase iniziale \rightarrow dipende dalle condizioni iniziali $T = \frac{2\pi}{\omega} = 2\pi \sqrt{\frac{l}{g}}$ periodo \Rightarrow Isocronismo del pendolo (Galileo): per piccole oscillazioni T non dipende dall'ampiezza θ

leggi di conservazione (costanti del moto) p 35

$\Rightarrow \{ \vec{r}(t), \vec{v}(t) \}$ incostante: insieme di funzioni composte da variabili dipendenti dal tempo (\vec{r} e \vec{v}) che però rimangono costanti

- Conservazione di P: se $F=0 \Rightarrow p = \text{cost.}$ se max forza è applicata alla particella essa conserva la propria quantità di moto

- Conservazione di L: se $M=0 \Rightarrow L = \text{cost.}$

- Lavoro: $W = \int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{s} = \int_A^B |\vec{F}| |d\vec{s}| \cos\theta = \int_A^B F_{\parallel} |d\vec{s}|$

$[W] = \frac{kg \cdot m^3}{s^2} = N \cdot m = \text{Joule}$ dal lavoro si definisce la grandezza **potenza** come:

$P = \frac{dW}{dt} = \frac{d}{dt} \int \vec{F} \cdot d\vec{s} = \langle \vec{F}, \vec{v} \rangle = |\vec{F}| |\vec{v}| \cos\theta = \vec{F}_{\parallel} \cdot \vec{v}$ $[P] = \frac{kg \cdot m^3}{s^3} = \frac{J}{s} = W (\text{Watt})$

- Teorema di conservazione dell'E cinetica: ricordando che $dW = \vec{F}_{\parallel} d\vec{s} = m \frac{dv}{dt} ds =$

$= m \frac{dv}{dt} \cdot ds = m \vec{v} \cdot d\vec{v}$ e il lavoro fatto da F per far variare la \vec{v} di m dip $d\vec{v}$

\vec{v} si può scrivere $W = \int_A^B dW = \int_A^B m \vec{v} \cdot d\vec{v} = \frac{1}{2} m v_B^2 - \frac{1}{2} m v_A^2 = E_{kB} - E_{kA} = \Delta E_k$

$E_k = \frac{1}{2} m v^2$ il lavoro fatto produce una variazione dell'E cinetica

W delle F di gravità e della F_p

Il lavoro delle F di gravità tra una massa M posta nell'orbita

e un'altra massa m che si muove lungo la traiettoria da

$A \rightarrow B$ è: $W = \int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{s} = \int_A^B -GMm \frac{\vec{r}}{r^3} \cdot d\vec{s} = -GMm \int_A^B \frac{1}{r^2} dr = GMm \left(\frac{1}{r_A} - \frac{1}{r_B} \right)$

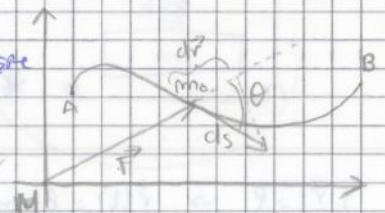
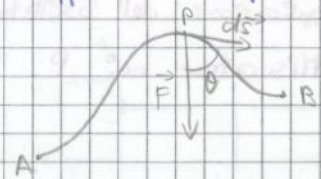
$W = -GMm \int_A^B \frac{1}{r^2} dr = -GMm \left[-\frac{1}{r} \right]_A^B = GMm \left(\frac{1}{r_A} - \frac{1}{r_B} \right)$

W delle forze di gravità dipende solo dalla posizione di A e B e non dalla

traiettoria \rightarrow Forze e campi conservativi. $U(r) = -\frac{GMm}{r} \rightarrow$ potenziale gravitazionale

$\Rightarrow |\vec{F}(r)| = -\frac{dU}{dr}$ Se $A=B \rightarrow W=0$ il lavoro fatto su m o q lungo la

traiettoria chiusa vale 0 per i campi di forze centrali che sono conservativi.



Precedo un cambio di variabili: $p = x_1 - x_2$ = distanza x_1, x_2

$q = x_1 + x_2$ = 2 volte la distanza del punto medio $m, x_1, x_2 \Rightarrow x_1 = p + x_2 \rightarrow x_2 = q - x_1 = q - p + x_2$

$\rightarrow 2x_2 = q - p \rightarrow x_2 = \frac{q-p}{2} \quad x_1 = \frac{q-p}{2} + p = \frac{q-p+2p}{2} = \frac{q+p}{2}$

$x_1 \rightarrow \frac{m}{2} \left(\frac{d^2 p}{dt^2} + \frac{d^2 q}{dt^2} \right) = -K \left(\frac{q+p}{2} \right) + K_0 p \Rightarrow \frac{m}{2} \frac{d^2 p}{dt^2} = -\frac{m}{2} \frac{d^2 q}{dt^2} - \frac{Kq}{2} - \frac{Kp}{2} - K_0 p$

$x_2 \rightarrow \frac{m}{2} \left(\frac{d^2 q}{dt^2} - \frac{d^2 p}{dt^2} \right) = -K \left(\frac{q-p}{2} \right) + K_0 p \Rightarrow \frac{m}{2} \left(\frac{d^2 q}{dt^2} - \frac{d^2 p}{dt^2} \right) = -\frac{Kq}{2} + \frac{Kp}{2} + K_0 p$

$\begin{cases} m \frac{d^2 p}{dt^2} = -m \frac{d^2 q}{dt^2} - Kq - p(K+2K_0) \Rightarrow m \frac{d^2 p}{dt^2} = -(-Kq) - Kq - p(K+2K_0) \\ m \frac{d^2 q}{dt^2} - (-m \frac{d^2 q}{dt^2} - Kq - p(K+2K_0)) = -Kq + p(K+2K_0) \Rightarrow 2m \frac{d^2 q}{dt^2} + Kq = -Kp \end{cases}$

$\begin{cases} m \frac{d^2 p}{dt^2} = -(K+2K_0)p \\ m \frac{d^2 q}{dt^2} = -Kq \end{cases} \rightarrow$ Sono equazioni armoniche con soluzioni:

$q = q_0 \cos(\omega_q t + \phi_q) \quad p = p_0 \cos(\omega_p t + \phi_p)$ con

$\omega_q = \sqrt{\frac{K}{m}} \quad \omega_p = \sqrt{\frac{K+2K_0}{m}}$

$\begin{cases} x_1 + x_2 = q_0 \cos(\omega_q t + \phi_q) \rightarrow x_1 = q_0 \cos(\omega_q t + \phi_q) - x_2 \\ x_1 - x_2 = p_0 \cos(\omega_p t + \phi_p) \rightarrow q_0 \cos(\omega_q t + \phi_q) - x_2 - x_2 = p_0 \cos(\omega_p t + \phi_p) \end{cases}$

$x_1 = q_0 \cos(\omega_q t + \phi_q) - \frac{1}{2} [q_0 \cos(\omega_q t + \phi_q) - p_0 \cos(\omega_p t + \phi_p)] \Rightarrow x_1 = \frac{1}{2} [q_0 \cos(\omega_q t + \phi_q) + p_0 \cos(\omega_p t + \phi_p)]$

$x_2 = p_0 \cos(\omega_p t + \phi_p) - q_0 \cos(\omega_q t + \phi_q) \rightarrow x_2 = \frac{1}{2} [q_0 \cos(\omega_q t + \phi_q) - p_0 \cos(\omega_p t + \phi_p)]$

se $\phi_q = \phi_p = 0 \wedge p_0 = q_0 = 1$ si ottiene $x_1 = \frac{1}{2} [\cos(\omega_q t) + \cos(\omega_p t)]$

$x_2 = \frac{1}{2} [\cos(\omega_q t) - \cos(\omega_p t)]$ che per sovrapposizione diventano

$\begin{cases} x_1 = - \left[\frac{\sin \left(\frac{\omega_p + \omega_q}{2} t \right) \right] \left[\frac{\sin \left(\frac{\omega_q - \omega_p}{2} t \right) \right] \\ x_2 = \left[\frac{\cos \left(\frac{\omega_p + \omega_q}{2} t \right) \right] \left[\frac{\cos \left(\frac{\omega_q - \omega_p}{2} t \right) \right] \end{cases}$ prodotti di oscillazioni periodiche con $\omega \neq$

d'andamento temporale di x_1 e x_2 presenta il fenomeno dei **battements**. Le 2 curve x_1 e x_2 sono sfasate di $\frac{\pi}{2}$

\rightarrow quando 2 raggiunge il max l'altra raggiunge il minimo

E del sistema 2 gradi di libertà

$E_{TOT} = E_K + E_P = (E_{K1} + E_{K2}) + (E_{P1} + E_{P2} + E_{P12})$

$E_K = \frac{1}{2} m v_1^2 + \frac{1}{2} m v_2^2 \quad E_P = \frac{1}{2} k x_1^2 + \frac{1}{2} k x_2^2 + \frac{1}{2} k_0 (x_1 - x_2)^2$

$= \frac{1}{2} (k+k_0) x_1^2 + \frac{1}{2} (k+k_0) x_2^2 - k_0 x_1 x_2 \rightarrow$ E che passa da una

m all'altra nello spostamento, perché quando m_1 ha uno spostamento max, m_2 sta ferma e viceversa.



$$II: E_k = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^N m_i v_i^2 = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^N m_i (\vec{V}_0 + \vec{v}_{i0})^2 = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^N m_i (V_0^2 + v_{i0}^2 + 2V_0 v_{i0}) = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^N m_i V_0^2 + \frac{1}{2} \sum_{i=1}^N m_i v_{i0}^2 + \sum_{i=1}^N m_i v_{i0} \cdot V_0$$

$$+ \sum_{i=1}^N m_i v_{i0} \cdot V_0 = \frac{1}{2} M V_0^2 + 0 + \sum_{i=1}^N m_i v_{i0}^2 \Rightarrow E_k = E_{k0} + E_{kG}$$

E_k nel sistema $G \equiv 0$

Problema a 2 corpi → verifica della legge di Newton

$$\vec{r}(t) = \vec{r}_1 - \vec{r}_2 \quad \vec{F}_1 = -\vec{F}_2 \quad \vec{F}_1 = m_1 \frac{d^2 \vec{r}_1}{dt^2} \quad \vec{F}_2 = m_2 \frac{d^2 \vec{r}_2}{dt^2} \Rightarrow \frac{\vec{F}_2}{m_2} = -\frac{\vec{F}_1}{m_1} = -\frac{d^2 \vec{r}_1}{dt^2}$$

$$\frac{d^2 \vec{r}}{dt^2} = \frac{d^2 \vec{r}_1}{dt^2} - \frac{d^2 \vec{r}_2}{dt^2} = \frac{\vec{F}_1}{m_1} + \frac{\vec{F}_1}{m_2} = \frac{m_2 + m_1}{m_1 m_2} \vec{F}_1 \Rightarrow \frac{m_1 m_2}{m_2 + m_1} \frac{d^2 \vec{r}}{dt^2} = \vec{F}_1 \rightarrow \text{massa ridotta}$$



è un corpo (dipende solo da r distanza $m_1 - m_2$): le soluzioni nel caso di una F gravitazionale sono traiettorie ellittiche stabili come le orbite dei pianeti intorno al sole. es. sistema Terra - Sole.

Se si considera il G del sistema e si utilizza il sistema dove $G \equiv 0$ si ottiene:

$$\vec{r}_G = \frac{m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2}{m_1 + m_2} \quad \vec{r}_1 = \vec{r}_G + \vec{r}_{1G} \quad \vec{r}_2 = \vec{r}_G + \vec{r}_{2G}$$

$$\Rightarrow \frac{d^2 (\vec{r}_{1G} - \vec{r}_{2G})}{dt^2} = \frac{m_2 \vec{F}_1 + m_1 \vec{F}_2}{m_1 m_2}$$

$$\left\{ \begin{aligned} \frac{d^2 (\vec{r}_G + \vec{r}_{1G})}{dt^2} &= \frac{\vec{F}_1}{m_1} \\ \frac{d^2 (\vec{r}_G + \vec{r}_{2G})}{dt^2} &= \frac{\vec{F}_2}{m_2} \end{aligned} \right. \rightarrow \text{soluzioni membro a membro:}$$

$$\frac{d^2 (\vec{r}_{2G} - \vec{r}_{1G})}{dt^2} = \frac{\vec{F}_1}{m_1} - \frac{\vec{F}_2}{m_2}$$

equivalentemente è prima dunque si ottiene $\frac{m_1 m_2}{m_2 + m_1} \frac{d^2 (\vec{r}_{1G} - \vec{r}_{2G})}{dt^2} = F$ dato che se $m_2 \ll m_1$ si ricava che $\frac{m_1 m_2}{m_2 + m_1} \approx m_2 \approx m$ → $\vec{r}_G = \frac{m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2}{m_1 + m_2} \approx \frac{m_1 \vec{r}_1}{m_1} = \vec{r}_1$
 → il centro di massa G tende a coincidere con m_1 , ovvero con la m maggiore.

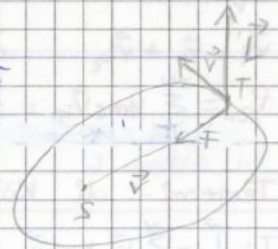
Problema a 3 corpi (Poincaré)

In un sistema di $N=3$ particelle, supponiamo di avere tutti i dati necessari, e un sistema di equazioni differenziali non lineari, e quindi non integrabile, che generano un **moti caotico** (deterministico); un'infinitesimale variazione delle condizioni iniziali provoca invece un effetto rilevante sul sistema → l'evoluzione del sistema è imprevedibile (il sistema di equazioni è irrisolvibile)

leggi di Keplero

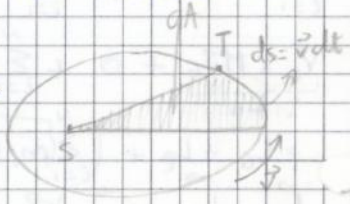
Definiamo $M = \frac{M_p}{M_\odot}$ → massa pianeta es. M Saturno $\approx 10^3$ M Terra $\approx 10^6$ M Marte $\approx 10^7$
 M_\odot → Sole

I legge: I pianeti descrivono intorno al Sole orbite piane ellittiche e il Sole è in 2 dei 2 fuochi. La traiettoria è ellittica piana perché $M^{(e)} = \vec{r} \times \vec{F} = 0$ (Nel problema a 2 corpi si è supposto che $R^{(e)} = 0$)
 eq. cinematica $M \frac{d^2 \vec{r}}{dt^2} = M^{(e)} = 0 \rightarrow \vec{L} = \text{cost.} \rightarrow$ poiché non c'è un movimento verticale, l'orbita rimane sullo stesso piano



se a = asse maggiore e b = asse minore → $e = \frac{b}{a}$ eccentricità $e_T = 0,099986 \Rightarrow$ la traiettoria della Terra è quasi circolare

II legge: Il moto dei pianeti avviene con \vec{v} areolare (A spaziale nel senso di tempo) costante. $R^2 = 2Rr - dA/dt \rightarrow dA = \frac{R^2 ds}{2}$
 $L = R \cdot M \cdot v$ la velocità areolare è $\frac{dA}{dt} = \frac{R ds}{2 dt} = \frac{R v}{2} = \frac{R L}{2 R M} = \frac{L}{2M}$
 → $\frac{dA}{dt} = \frac{1}{2} \frac{L}{M}$ costante che è costante. Nel caso la traiettoria sia fortemente ellittica



urto totalmente anelastico: P se conserva mol' E no. **urto totalmente anelastico**
 le 2 masse poi continueranno insieme e quindi $v_{f1} = v_{f2} = v_f \Rightarrow m_1 v_{01} + m_2 v_{02} = (m_1 + m_2) v_f$
 se un oggetto si spacca su un'altra $\rightarrow v_{f2} = 0$

Meccanica del corpo rigido

corpo rigido: la d tra 2 particelle del corpo rigido ($\vec{r}_{ij} = \vec{r}_i - \vec{r}_j$) è costante \rightarrow reticolo cristallino ordinato (simmetria / anisotropia). Si dice che i solidi sono inelastici anche se in realtà è un solido con rigidità ∞ .

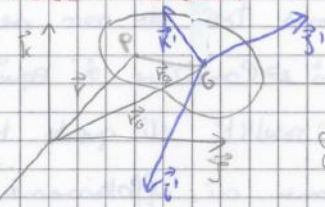
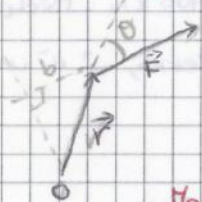
Poiché nel corpo rigido ci sono N particelle, per descriverle tutte darei dare 3N numeri. Avendo 3 punti, poiché le distanze reciproche sono costanti, la posizione di tutto il corpo è definita (9 numeri); se però teniamo conto che $\vec{r}_{ij} = \vec{r}_i - \vec{r}_j = \text{cost}$ allora i numeri possono essere ridotti a 6: $x_G, y_G, z_G, \alpha = \cos(\vec{i}, \vec{i}')$, $\beta = \cos(\vec{j}, \vec{j}')$, $\gamma = \cos(\vec{k}, \vec{k}')$

Statica del corpo rigido \rightarrow ci possono essere rotazioni **coseno direttore**

coppia di forze: = modulo, = direzione, verso opposto

$\vec{M} = \vec{r} \times \vec{F}$ $|\vec{M}| = |\vec{r}| |\vec{F}| \sin \theta$

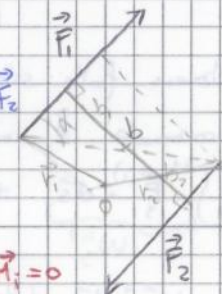
\downarrow il momento dipende dal pb O scelto per calcolarlo



Momento di una coppia di forze: $\vec{M} = \vec{M}_1 + \vec{M}_2 =$

$= (\vec{r}_1 \times \vec{F}_1) + (\vec{r}_2 \times \vec{F}_2)$ ma $\vec{F}_1 = -\vec{F}_2 \rightarrow \vec{M} = (\vec{r}_1 \times -\vec{F}_2) + (\vec{r}_2 \times \vec{F}_2) = (\vec{r}_2 - \vec{r}_1) \times \vec{F}_2$

$\Rightarrow \vec{M} = |\vec{F}| (b_1 + b_2) = |\vec{F}| b$ \rightarrow $\vec{r}_1 - \vec{r}_2$ sono \rightarrow il momento di una coppia di forze non dipende dal pb O scelto!



le condizioni di equilibrio di un corpo rigido sono: $\sum_{i=1}^N \vec{F}_i = \vec{R} = 0 \wedge \sum_{i=1}^N \vec{M}_i = 0$

se vale la I equazione, la seconda è indipendente dal pb scelto!

Centro delle F //: $\vec{F}_A \parallel \vec{F}_B$, stesso verso ma modulo \neq

$\vec{R} = \vec{F}_A + \vec{F}_B$ Per mantenere l'equilibrio dovremmo applicare

una $\vec{F} = -\vec{R}$, il problema è trovare il punto in cui

applicare \vec{F} ; questo punto C è il centro delle $\vec{F} \parallel$.

Per calcolarlo si appoggiano al sistema 2 forze S_A e $S_B \parallel$

$S_A = -S_B$. Geometricamente si ha: $\frac{OC}{AC} = \frac{|\vec{F}_A|}{|S_A|}$ e $\frac{OC}{CB} = \frac{|\vec{F}_B|}{|S_B|}$

per la similitudine tra i triangoli $\rightarrow \frac{AC \cdot |\vec{F}_A|}{|S_A|} = \frac{|\vec{F}_B| \cdot CB}{|S_B|}$

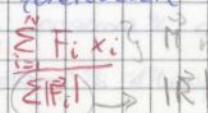
$\Rightarrow \frac{|\vec{F}_A|}{|\vec{F}_B|} = \frac{CB}{AC}$ se aumenta l'intensità di \vec{F}_A , il centro C si sposta verso A.

Verifichiamo la II condizione di equilibrio scegliendo il pb arbitrariamente

(perché $\sum_{i=1}^N \vec{F}_i = 0$): lo scegliamo $\equiv A$ ($M_{FA} = 0$) $M_F + M_{FB} = 0 \rightarrow -|\vec{R}| \cdot AC + |\vec{F}_B| \cdot (AC + CB) = 0$

se $AC = \frac{CB \cdot |\vec{F}_B|}{|\vec{F}_A|}$ si può generalizzare il problema vol M_F applicate al corpo

rigido scrivendo $X_G = \frac{\sum_{i=1}^N F_i \cdot x_i}{\sum_{i=1}^N |F_i|}$ M rispetto a x_0



Rotazione intorno ad un asse: $\vec{\omega} = \omega \vec{k}$ massa infinitesimale dm

$\vec{v} = \vec{\omega} \times \vec{r} \rightarrow |\vec{v}| = |\vec{\omega}| |\vec{r}| \sin \varphi = \omega R$ $dL = \vec{r} \times d\vec{m} \vec{v}$

$|dL| = |\vec{r}| dm |\vec{v}| \sin \frac{\pi}{2} \rightarrow$ angolo tra \vec{r} e $\vec{v} = \frac{\pi}{2}$ $= |\vec{r}| dm \omega R$

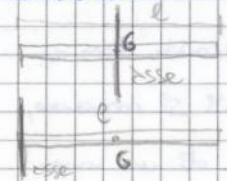
$dL_z = |dL| \cos(\frac{\pi}{2} - \varphi) = |dL| \sin \varphi = |\vec{r}| dm \omega R \sin \varphi =$
 componente // \vec{r} $= dm R^2 \omega = dI \cdot \omega \rightarrow L_z = \int dL_z = \int \omega R^2 dm =$

$= \int \omega dI = \omega I_z \Rightarrow I_z = \int dI = \int dm R^2 \rightarrow$ momento di inerzia:

caratterizza il corpo rispetto alla dinamica della rotazione, quindi

I dipende sia dal corpo che dall'asse di rotazione $M_z = \frac{dL_z}{dt} = I_z \frac{d\omega}{dt} = I_z \alpha$

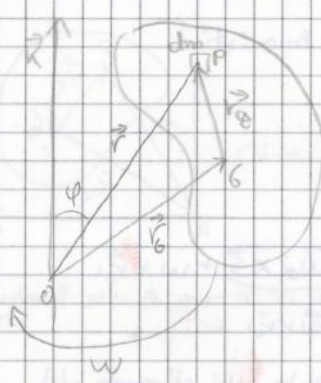
Consideriamo la rotazione di uno stesso corpo rispetto ad assi \neq :



$dm = \frac{M}{l} dx$ $I_1 = \int_{-l/2}^{l/2} dm x^2 = \int_{-l/2}^{l/2} \frac{M}{l} x^2 dx = \frac{M}{l} \left[\frac{x^3}{3} \right]_{-l/2}^{l/2} = \frac{M}{l} \left(\frac{l^3}{12} + \frac{l^3}{12} \right) = \frac{M l^2}{12}$

$I_2 = \int_0^l \frac{M}{l} x^2 dx = \frac{M}{l} \left[\frac{x^3}{3} \right]_0^l = \frac{M}{l} \left(\frac{l^3}{3} \right) = \frac{1}{3} M l^2 \rightarrow$ cioè due logg e

stabilisce la relazione tra I_1 e I_2 e il Teorema di Huygens - Steiner:



$\vec{r} = \vec{r}_0 + \vec{r}_g$ il corpo ruota intorno a \vec{k} con $\vec{\omega} = \omega \vec{k}$

verifichiamo di poter scrivere dI come $dI = d\vec{m} (\vec{\omega} \times \vec{r}) \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}) =$

$\frac{dm}{\omega^2} (|\vec{\omega}| |\vec{r}| \sin \varphi) (|\vec{\omega}| |\vec{r}| \sin \varphi) = dm \cdot \omega^2 R^2$

quindi sostituiamo $\vec{r} = \vec{r}_0 + \vec{r}_g$ $dI = dm (\vec{\omega} \times (\vec{r}_0 + \vec{r}_g)) \cdot (\vec{\omega} \times (\vec{r}_0 + \vec{r}_g)) =$

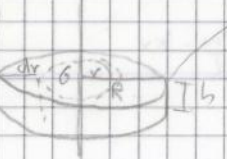
$= dm \left((\vec{\omega} \times \vec{r}_0) \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_0) + 2 (\vec{\omega} \times \vec{r}_0) \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_g) + (\vec{\omega} \times \vec{r}_g) \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_g) \right) =$

$dI = \left(\frac{dm}{\omega^2} \cdot 2 (\vec{\omega} \times \vec{r}_0) \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_g) \right) + dI_0 + dI_g$

$I = 2 \frac{(\vec{\omega} \times \vec{r}_0)}{\omega^2} \int \omega (\vec{\omega} \times \vec{r}_g) dm = \frac{2}{\omega} (\vec{\omega} \times \vec{r}_0) (\omega \times \int \vec{r}_g dm) + I_0 + I_g$

ricordando che $\vec{r}_0 = \frac{\int \vec{r}_0 dm}{\int dm} = \frac{\int (\vec{r}_0 + \vec{r}_g) dm}{\int dm} \Rightarrow \vec{r}_0 \int dm = \int \vec{r}_0 dm + \int \vec{r}_g dm \Rightarrow \int \vec{r}_g dm = 0$

$\Rightarrow I = I_0 + I_g$ \rightarrow momento di inerzia rispetto ad \vec{k} si sommano tutti M in G
 I rispetto ad \vec{k} e passante per G Nell'esempio dell'asta $I = \frac{1}{12} M l^2 + M \left(\frac{l}{2} \right)^2 = \frac{1}{3} M l^2$



$I = I_0 + I_g$ il momento di inerzia del punto G è semplicemente $M R^2$ mentre per I_g bisogna considerare che $dV = 2\pi r h dr$

$\Rightarrow dm = \rho dV$ $I_g = \int r^2 \rho dV = \int r^2 \rho 2\pi r h dr = 2\pi \rho h \int_0^R r^3 dr = 2\pi \rho h \frac{R^4}{4} = \frac{1}{2} M R^2$

ma $\rho = \frac{m}{V} = \frac{m}{\pi R^2 h} \Rightarrow I_g = \frac{m}{\pi R^2 h} \cdot \pi R^2 h \cdot \frac{R^2}{2} = \frac{1}{2} M R^2 \Rightarrow I = M R^2 + \frac{1}{2} M R^2 = \frac{3}{2} M R^2$

Ex di un corpo $v_g \neq 0$

$dE_k = \frac{1}{2} dm v^2$ $\vec{v} = \vec{v}_0 + \vec{\omega} \times \vec{r}_g$ $v^2 = (\vec{v}_0 + \vec{\omega} \times \vec{r}_g) \cdot (\vec{v}_0 + \vec{\omega} \times \vec{r}_g) = v_0^2 + 2 \vec{v}_0 \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_g) +$

$+ (\vec{\omega} \times \vec{r}_g) \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_g) \Rightarrow E_k = \int dE_k = \int \frac{1}{2} dm [v_0^2 + 2 \vec{v}_0 \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_g) + (\vec{\omega} \times \vec{r}_g) \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_g)] =$

$= \frac{1}{2} v_0^2 \int dm + v_0 \cdot \int (\vec{\omega} \times \vec{r}_g) dm + \frac{1}{2} \int (\vec{\omega} \times \vec{r}_g) \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_g) dm = \frac{1}{2} M v_0^2 + \frac{1}{2} \int (\omega^2 |\vec{r}_g|^2 \sin^2 \varphi) dm =$

$\frac{1}{2} M v_0^2 \rightarrow$ contributo della traslazione $\int \vec{r}_g dm = 0$

$E_k = \frac{1}{2} M v_0^2 + \frac{1}{2} \int \omega^2 R^2 dm \Rightarrow E_k = \frac{1}{2} M v_0^2 + \frac{1}{2} I \omega^2 \rightarrow$ contributo della rotazione

sulla faccia superiore è applicata una F_{1012} : $P_1 S = \rho_0 S + \rho g h S$ mentre sulla faccia inferiore F_{2012} : $P_2 S = \rho_0 S + \rho g (z+h) S$ che ha verso opposto a F_{1012}

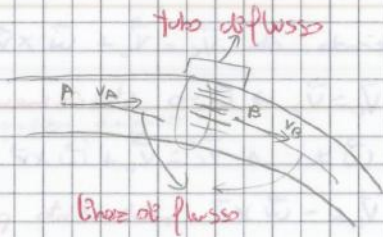
$$\vec{R} = \vec{F}_1 + \vec{F}_2 = \rho_0 S + \rho g h S - [\rho_0 S + \rho g (z+h) S] + \rho g h S$$

Il risultato è $\vec{R} = \rho g h S - \rho g (z+h) S + \rho g h S = -\rho g z S$ → **Principio di Archimede**: un corpo immerso in un fluido riceve una spinta dal basso verso l'alto = al peso del fluido spostato

$$\vec{R} = \rho g h S - \rho g h S \rightarrow \vec{R} = (\rho_c - \rho) g h S \rightarrow \rho_c < \rho \rightarrow \vec{R} \uparrow \rightarrow \text{il corpo galleggia, se } \rho_c > \rho \rightarrow \text{affonda. Rimane a metà se } \rho_c = \rho$$

Dinamica dei fluidi

Approccio locale/ euleriano: ci si concentra su un punto del fluido e si descrive la \vec{v} che hanno tutte le particelle passando x quel punto

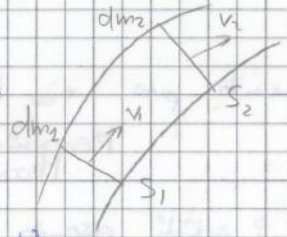


Approccio molecolare/ lagrangiano: si segue tutta la storia di 1 particella. Si può pensare da un approccio all'altro per mezzo di equazioni differenziali/integrali. La traiettoria seguita da una particella si chiama **linea di flusso** (la \vec{v} è tangente).

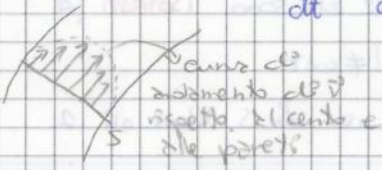
Nel **modo laminare** le particelle si muovono su traiettorie // quindi quelle che si trovano nel tubo di flusso continuano a rimanere lì.

Portata $Q = \frac{dV}{dt}$ → volume di liquido passato per una sezione S nel tempo dt

Teorema di conservazione della portata: Nell'intervallo di tempo dt una massa m₁ passa da S₁ e una stessa massa m₂ passa da S₂ perché il liquido è perfetto e incompressibile, ovvero $\rho = \text{cost.}$ → $dm_1 = dm_2$ $\rho dV_1 = \rho dV_2$



→ $dV_1 = dV_2 \Rightarrow \frac{dV_1}{dt} = \frac{dV_2}{dt} \Rightarrow Q_1 = Q_2$ (con velocità x i gasi)

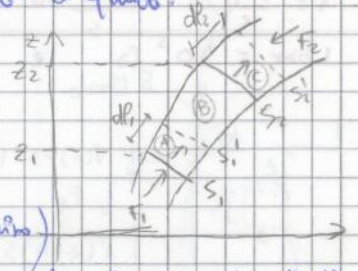


supponiamo che v sia costante x tt le particelle che attraversano S. Nel tempo dt le particelle percorrono uno spazio dl con velocità v: $dl_1 = v_1 dt (S_1)$ $dl_2 = v_2 dt (S_2)$

$Q_1 = \frac{dV_1}{dt} = \frac{dl_1 \cdot S_1}{dt} = S_1 v_1$, $Q_2 = \frac{dV_2}{dt} = \frac{dl_2 \cdot S_2}{dt} = S_2 v_2 \Rightarrow$ esiste che $Q_1 = Q_2 \Rightarrow S_1 v_1 = S_2 v_2 = \text{cost.}$

Teorema di Bernoulli = T. di conservazione dell'E applicata al fluido.

Consideriamo 2 sezioni S₁ e S₂ a z₁ h ≠ z₂ e z₂. Le forze applicate al fluido compreso tra le 2 sezioni sono: la forza peso F_p, la forza F₁ = P₁ dS₁ applicata dal fluido sottostante, e la F₂ = P₂ dS₂ applicata dal fluido sovrastante (come nell'esperimento di Stevin)



perché S₁ v₁ = S₂ v₂ → S₁ dl₁ dt = S₂ dl₂ dt → S₁ dl₁ = S₂ dl₂ nel tempo dt S₁ si sposta di dl₁ in S₁' e S₂ di dl₂ in S₂'; la massa di fluido dm da z₁ a z₂ (la massa totale si sposta da A e B a B e C, quindi poiché la massa in B rimane costante, è come se la

6) Venturimetro. Permette di misurare la portata

all'interno di un condotto. Per Pascal: $P_1 = P_0 + \rho g h_1$

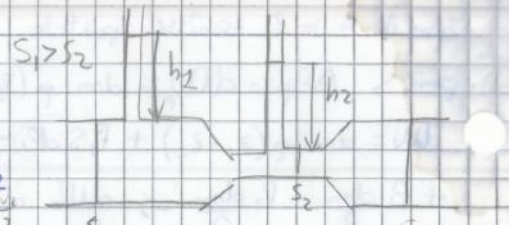
$$P_2 = P_0 + \rho g h_2 \Rightarrow P_1 + \frac{1}{2} \rho v_1^2 = P_2 + \frac{1}{2} \rho v_2^2 \Rightarrow$$

$$P_0 + \rho g h_1 + \frac{1}{2} \rho v_1^2 = P_0 + \rho g h_2 + \frac{1}{2} \rho v_2^2 \Rightarrow \rho g h_1 + \frac{1}{2} \rho v_1^2 = \rho g h_2 + \frac{1}{2} \rho v_2^2$$

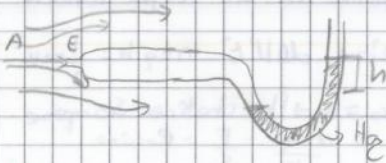
poiché $S_1 v_1 = S_2 v_2 \Rightarrow v_1 = \frac{S_2}{S_1} v_2 \Rightarrow \rho g h_1 + \frac{1}{2} \rho \left(\frac{S_2}{S_1}\right)^2 v_2^2 = \rho g h_2 + \frac{1}{2} \rho v_2^2 \Rightarrow 2 S_1^2 \rho g h_1 - 2 S_1^2 \rho g h_2 = \rho v_2^2 (S_1^2 - S_2^2)$

$$\Rightarrow v_2^2 = \frac{2 S_1^2 \rho (h_1 - h_2)}{\rho (S_1^2 - S_2^2)} \Rightarrow v_2 = \frac{(h_1 - h_2) \sqrt{2 g S_1^2}}{\sqrt{S_1^2 - S_2^2}}$$

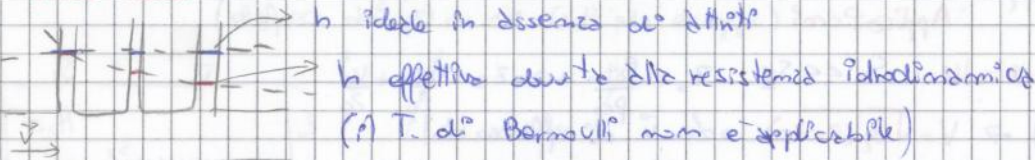
misurando h_1, h_2 possiamo conoscere dunque $Q = S_2 v_2 = S_1 v_1$



7) * Tubo di Pitot:

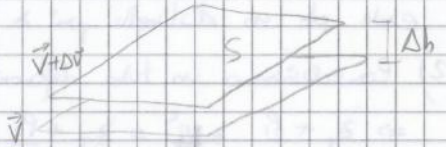


Fluidi reali



Forze di attrito viscoso

Viscosità: Tra due strati di liquido adiacenti tra loro ma in movimento con $\vec{v} \neq$ si esercita una forza d'attrito



F_A . Newton osserva che $\propto \eta$ e $\propto h$ e \propto parte del liquido

(liquidi Newtoniani), $F_A = \eta S \frac{\Delta v}{\Delta h}$ coefficiente di viscosità
 Δv : rapidi di variazione di \vec{v} lungo h

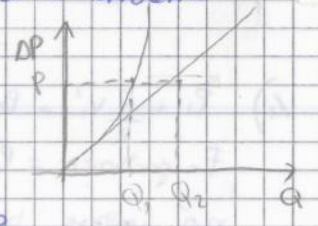
Non dipende dalla P

Un fluido può scorrere secondo un moto laminare (vedi es. precedente) o turbolento: stabilmente il primo se ha per velocità di flusso moderate ed il secondo per \vec{v} elevate.

Turbolenza = transizione di fase, passaggio da moto laminare a turbolento

la relazione tra P e Q cambia a seconda del tipo di moto:

per il regime laminare $\Delta P \propto Q$ mentre per quello turbolento



$\Delta P \propto Q^2$ (in questo caso a parità di P, Q diminuisce)

Si può prevedere l'instaurarsi di un regime di moto turbolento

in base al valore di una costante (che dipende da v_i) dette **Numero di Reynolds**

$R_c = \frac{\rho L v}{\eta}$ dimensione caratteristica del corpo che è una formula ricavata sperimentalmente.

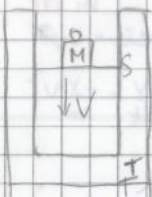
Se $R_c > 4000 \rightarrow$ turbolento se $R_c \leq 2000 \rightarrow$ laminare

la forza applicata da un fluido a un corpo in movimento in esso è $F = -\gamma V^m$

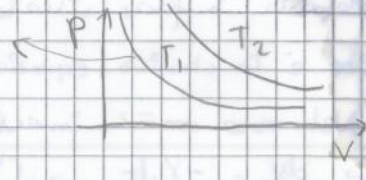
γ è indipendente dalla \vec{v} ma dipende dalle caratteristiche del fluido e della forma del corpo

m è un numero che indica la modalità di moto: se il fluido si muove a basso \vec{v} con moto laminare $m=1$ (moto smorzato) altrimenti $m=2$ (moto

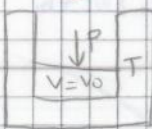
Legge di Boyle



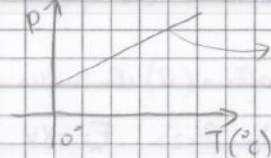
$T = \text{cost.}$ $P = \frac{Mg}{S}$
 $PV = H$ costante che dipende da T
 Le isoterme sul piano P - V di Clapeyron sono IPERBOLI ($T_2 > T_1$)



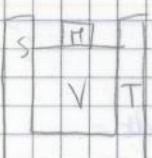
Legge di Gay-Lussac



$P = P_0(1 + \alpha T^{\circ})$
 $\alpha \approx \frac{1}{273,15} \text{ } ^{\circ}\text{C}^{-1}$



Isotero: trasformazione che non produce lavoro



$V = V_0(1 + \beta T^{\circ})$
 $\beta \approx \alpha = \frac{1}{273,15} \text{ } ^{\circ}\text{C}^{-1}$

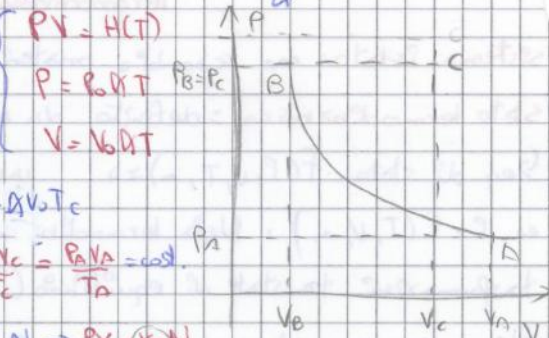


Isoboro

Introduciamo la T assoluta misurata in Kelvin definita da $T = t + \frac{1}{\alpha} = t + 273,15$

Le leggi precedenti si possono riscrivere come $PV = H(T)$

Supponiamo di effettuare una trasformazione $A \rightarrow C$:
 prima effettuiamo un isotermo $A \rightarrow B$ $P_A V_A = P_B V_B$



Isoboro $B \rightarrow C$ $V_B = \alpha V_0 T_B = \alpha V_0 T_A$ e $V_C = \alpha V_0 T_C$
 $\frac{V_C}{T_C} = \alpha V_0 = \frac{V_B}{T_B} = \frac{P_A V_A}{P_0 T_A} = \text{cost.}$

Si può dimostrare che questa costante è pari a $k_B N \Rightarrow \frac{PV}{T} = k_B N$

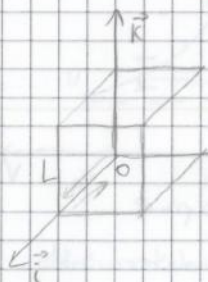
due $N = n N_A$ e $k_B = \frac{R}{N_A} \Rightarrow \frac{PV}{T} = \frac{R}{N_A} n N_A$

costante di Boltzmann: $1,38 \cdot 10^{-23} \text{ J/K}$

$\Rightarrow PV = nRT$ costante dei gas perfetti: $8,314 \text{ J/Kmol}$

Per descrivere il comportamento dei gas reali, però, bisogna modificare l'equazione di stato da considerare l'interazione attrattiva tra le particelle (che diminuisce P sulle pareti) e lo spazio occupato dalle particelle stesse (Clausius) \Rightarrow eq. di van der Waals: $(P + \frac{a}{V^2})(V - b) = RT$

Teoria cinetica del gas perfetto



St. di particelle in un ipotetico recipiente ad particella i -esima avrà
 $\vec{v}_i = v_{xi} \vec{i} + v_{yi} \vec{j} + v_{zi} \vec{k}$ prima dell'urto $\vec{v}_0 = v_x \vec{i} + v_y \vec{j} + v_z \vec{k}$

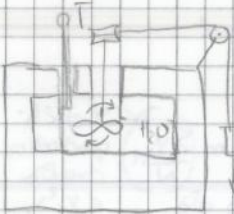
Considerando che la particella parte da 0 e si muove lungo x , dopo l'urto con la parete la sua v sarà $v = -v_x \vec{i} + v_y \vec{j} + v_z \vec{k}$

dunque la sua quantità di moto sarà variata di $\Delta p = (\vec{v} - \vec{v}_0) m = -2m v_x$. Considerando che $x(t) = v_x t$, tra 2 urti successivi v è un intervallo di tempo

$T = \frac{2L}{v_x}$ dunque in 1 generica intervallo $t_2 - t_1$ ci sarà K urti e $K = \frac{t_2 - t_1}{T} = \frac{(t_2 - t_1) v_x}{2L}$

Per il th. dell'impulso $\int_{t_1}^{t_2} F(t) dt = K m v_x = R \frac{(t_2 - t_1) v_x^2}{2L}$ per N particelle:

$\sum \int_{t_1}^{t_2} F(t) dt = \sum \frac{(t_2 - t_1) m v_x^2}{2L} = \frac{(t_2 - t_1)}{2L} \sum m v_x^2$ perché il numero di urti è elevato



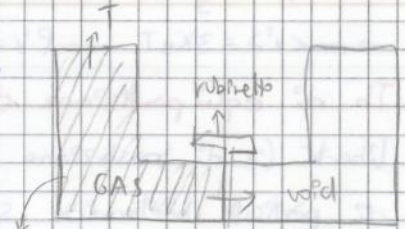
$U_B - U_A = -mgh$ Si può ottenere la stessa trasformazione senza fornire W al sistema ma solo Q : in questo caso $U(T_B) - U(T_A) = Q$ ($Q > 0$ quando l'esterno lo trasmette al sistema).

In generale si ha quindi che U può essere variato fornendo

Q e/o W al sistema: $\Delta U = -W + Q$ **I principio della termodinamica**: Q è una forma di energia e $dU + \delta W = \delta Q$ non sono differenziali perfetti perché non sono funzioni di stato

* da conferma sperimentale del fatto che ΔU dipende

solo da T venne effettuato da Joule attraverso l'esperimento dell'espansione libera di un gas (trasf. irreversibile): nel caso di un gas poco rarefatto $T_i < T_e$ ma nel caso del gas perfetto possiamo considerare $T_i \approx T_e$ poiché $\Delta Q = \Delta W = 0$



ci aspettiamo che anche $\Delta U = 0 \rightarrow U = \text{cost}$ Poiché P e il V var sono variati, allora U dovrà dipendere solo da T e N che sono rimaste cost.

Calore specifico

$Q = C \Delta T \rightarrow$ Capacità termica: caratteristica del corpo che dipende dalla T^0 alla quale si trova

$c_s = \frac{C}{m} \rightarrow$ calore specifico: dipende da T e dal materiale $\Rightarrow Q = c_s \cdot m \Delta T$

c_s molare: $C_m = \frac{C}{n}$ Queste relazioni si presuppongono che il sistema non faccia lavoro sull'esterno ($U = \text{cost.}$) quindi ma questa ipotesi non è valida x il gas perfetto

Se $P = \text{cost} \rightarrow c_p = \left(\frac{Q}{m \Delta T} \right)$ se $V = \text{cost} \rightarrow c_v = \left(\frac{Q}{m \Delta T} \right)$ Poiché in 1 isobara, Δp è più di Q , il Q fornito serve a aumentare T , ΔT sarà maggiore in c_v rispetto a c_p quindi $c_p > c_v$ infatti: se $P = \text{cost} \rightarrow dU + P dV = \delta Q$ $c_p = \frac{1}{m} \left(\frac{\delta Q}{\delta T} \right) = \frac{1}{m} \left(\frac{dU + P dV}{\delta T} \right) = \frac{dU}{m \delta T} + \frac{P dV}{m \delta T}$ ricordando che per $V = \text{cost} \rightarrow dU = \delta Q$ $c_v = \frac{\delta Q}{m \delta T}$ si può scrivere

$\Rightarrow c_v = \frac{dU}{m \delta T}$ si ricava che $c_p = c_v + R$ e che $dU = m c_v dT$

Se si definisce $\gamma = \frac{c_p}{c_v}$ (esponente adiabatico) la relazione di Mayer diventa

$c_p = c_v (1 + \frac{R}{c_v}) \Rightarrow \gamma = 1 + \frac{R}{c_v}$

Consideriamo una trasformazione adiabatica $\delta Q = 0 \Rightarrow dU + P dV = 0 \Rightarrow m c_v dT = -P dV$

$\frac{m c_v dT}{m c_v T} = -\frac{P dV}{m c_v T} \Rightarrow \frac{dT}{T} = -\frac{dV}{m c_v T} \cdot \frac{m R T}{V} \Rightarrow \frac{dT}{T} = -\frac{R}{c_v} \frac{dV}{V} \Rightarrow \int_A^B \frac{dT}{T} = -\frac{R}{c_v} \int_A^B \frac{dV}{V}$

$\ln \frac{T_B}{T_A} = -\frac{R}{c_v} \ln \frac{V_B}{V_A} \Rightarrow \ln \frac{T_B}{T_A} = \ln \left(\frac{V_B}{V_A} \right)^{-\frac{R}{c_v}} \Rightarrow \frac{T_B}{T_A} = \left(\frac{V_B}{V_A} \right)^{-\frac{R}{c_v}}$

$\Rightarrow V_B^{\frac{R}{c_v}} \cdot T_B = V_A^{\frac{R}{c_v}} \cdot T_A = \text{cost.}$ $\frac{R}{c_v} = \gamma - 1 \Rightarrow V^{\gamma-1} T = \text{cost.} \Rightarrow \frac{T}{V} = \frac{P}{m R}$

$\Rightarrow V^{\frac{R}{m R}} P = \text{cost.} \Rightarrow V^{\frac{1}{m}} P = \text{cost.}$ $\wedge V^{\gamma-1} T = \text{cost.}$

di trasmissione del calore

CONDUZIONE: $T_1 > T_2$ $\Delta Q = \frac{Q}{L} (T_2 - T_1) \Delta t$

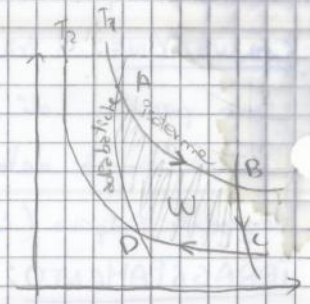
conduttività termica: caratteristica del materiale es. $\lambda_{Ag} = 417 \frac{W}{mK}$ $\lambda_{Al} = 237 \frac{W}{mK}$

mentre il Q x irraggiamento è istantaneo, la conduzione è lenta



Ciclo di Carnot → trasformazione ciclica

Per calcolare il W dobbiamo considerare che nelle adiabatiche non c'è scambio di Q e che nelle isoterme $\Delta U=0$ poiché $\Delta U = mc_V \Delta T$.



A → B $T_A = T_B = T_1$ $W_{A \rightarrow B} = nRT_1 \ln \frac{V_B}{V_A}$ e $Q_{AB} = W_{AB}$ poiché $V_B > V_A$

$W_{AB} > 0 \rightarrow Q_{AB} > 0$ (espansione)

B → C $Q_{BC} = 0$ $\Delta U_{BC} = mc_V(T_2 - T_1)$ $\Delta U_{BC} < 0 \rightarrow W_{BC} > 0$ (espansione)

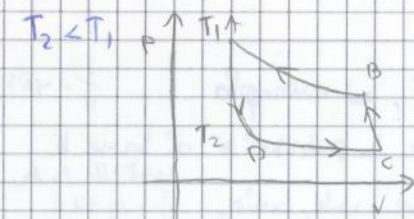
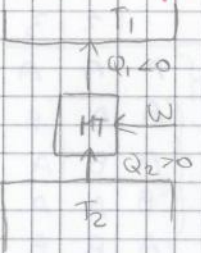
C → D $T_C = T_D = T_2$ $W_{C \rightarrow D} = nRT_2 \ln \frac{V_D}{V_C}$ e $Q_{CD} = W_{CD}$ $V_C > V_D$ $W_{CD} < 0 \rightarrow Q_{CD} < 0$ (compressione)

D → A $Q_{DA} = 0$ $\Delta U_{DA} = mc_V(T_1 - T_2)$ $T_1 > T_2 \rightarrow \Delta U > 0 \rightarrow W_{DA} = -\Delta U_{DA}$ (compressione)

$Q_{TOT} = Q_{AB} + Q_{CD} = nRT_1 \ln \frac{V_B}{V_A} + nRT_2 \ln \frac{V_D}{V_C}$ $\eta = 1 - \frac{|Q_{CD}|}{Q_{AB}} = 1 - \frac{nRT_2 \ln \frac{V_D}{V_C}}{nRT_1 \ln \frac{V_B}{V_A}} =$
 $= 1 - \frac{T_2 \ln \frac{V_D}{V_C}}{T_1 \ln \frac{V_B}{V_A}}$ poiché considerando le relazioni tra le coordinate dei punti A, B, C, D si sa che $\frac{V_C}{V_D} = \frac{V_B}{V_A}$ (dim. p. 191-192 Amaldi)

⇒ $\eta = 1 - \frac{T_2}{T_1}$ Si può dimostrare che questo è il max η ottenibile da una macchina termica.

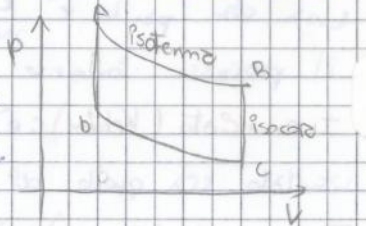
Macchine frigorifere



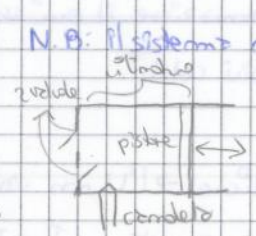
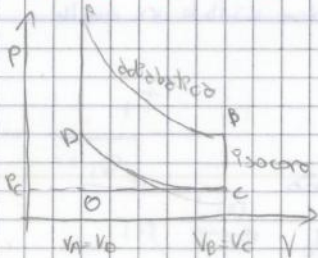
Utilizzo il ciclo di Carnot ma in senso inverso quindi $W < 0$ e $Q_2 > 0$, $Q_1 < 0$ quindi $-|W| = -|Q_1| + |Q_2|$ $|Q_2| = |Q_{CD}|$ e $|Q_1| = |Q_{AB}|$
 $\frac{|Q_2|}{|Q_1|} = \frac{|Q_{CD}|}{|Q_{AB}|}$ o.e. BA sono sistemi

⇒ $\frac{|Q_2|}{|Q_1|} = \frac{nRT_2 \ln \frac{V_C}{V_D}}{nRT_1 \ln \frac{V_B}{V_A}} \Rightarrow \frac{|Q_2|}{|Q_1|} = \frac{T_2}{T_1}$ → concettualmente questa relazione è rilevante perché permette di definire la T in termodinamica partendo dal Q scambiato. **

Il frigo aera in realtà non usa mai il ciclo di Carnot ma il ciclo di Stirling, che alle adiabatiche sostituisce delle isocore.



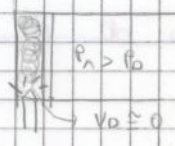
Ciclo di Otto



N.B: il sistema non è né chiuso né isolato.
 fase 1 **A → B** espansione (espansione isobara): la miscela passa all'interno del sistema $n=0 \rightarrow n$ (le moli passano da 0 a n) $P_C = cost = P_{atm}$ $V_B \neq 0 \rightarrow V_C \neq 0$

Fase 2: **C → D** compressione adiabatica (non perché il sistema sia isolato ma xk il gas viene compresso velocemente, $P_C \rightarrow P_D$ $V_C \rightarrow V_D$ $T_C V_C^{\gamma-1} = T_D V_D^{\gamma-1}$ poiché $V_D < V_C$ $T_D > T_C$)

Fase 3 **D → A** accensione: la candela eccita la miscela di gas ed il sistema acquista Q dall'E chimica delle benzine - $V_A = V_D$ $P_D \rightarrow P_A$



$\rightarrow \int_{A_1}^B \frac{\delta Q}{T} = \int_{A_2}^B \frac{\delta Q}{T}$ Secondo principio (1 e 2) (ciò significa che $\frac{\delta Q}{T}$ non dipende dal percorso scelto, quindi è una funzione di stato chiamata **entropia (S)** additiva e estensiva $\int_A^B \frac{\delta Q}{T} = S(B) - S(A)$ $[S] = J/K \rightarrow dS = \frac{\delta Q}{T}$ → il merito di Clausius è stato di scoprire che basta dividere δQ per T per ottenere una funzione di stato!

Considerando invece una trasformazione ciclica **meta-reversibile** e **meta-no**:

$\int_{A_1}^B \frac{\delta Q}{T} < S(B) - S(A)$ Se il sistema è isolato (adiabatico) $\delta Q = 0 \rightarrow S(B) - S(A) > 0$

\Rightarrow **II enunciato** (formulazione analitica): in tutti i processi naturali S aumenta sempre ovvero $S(B) \geq S(A)$. Tutti i sistemi multipli (+ particelle) obbediscono ai 2 principi della termodinamica.

$$S = \int_A^B dS = S(B) - S(A) = \int_A^B \frac{\delta Q}{T} = \int_A^B \frac{dU + \delta W}{T} \rightarrow S(B) = \int_A^B \frac{dU + \delta W}{T} + \text{cost.} \rightarrow S(A)$$

Se consideriamo un corpo solido dove $dV=0 \rightarrow \delta W=0$ $S = \int_0^T \frac{\delta Q}{T} = \int_0^T \frac{dU}{T} \rightarrow m c_m dT$

$S = \int_0^T \frac{m c_m dT}{T} = m c_m \ln T + \text{cost.}$ Il fatto che compaia m sta ad indicare che S effettivamente è estensiva.

****** Il rendimento di un ciclo frigorifero, proprio come "al contrario" non è definito da η ma dal C.O.P. = $\frac{|Q_2|}{W}$ (Coefficiente di prestazione) che può essere > 1 .