



Appunti di Fisica I

Dalle lezioni del Prof. Paolo Rossi

SIMONE CAPPELLINI

A.a. 2014/2015

18 giugno 2015

<http://poisson.phc.unipi.it/~cappellini>

Indice

1	Introduzione alla Meccanica	3
1.1	Prime definizioni	3
1.2	Le equazioni del moto	5
1.3	I Principi della Dinamica	6
1.4	Ancora moti (?)	7
1.5	Leggi di Conservazione	9
1.6	Le leggi di Keplero	11
1.7	Cose (?)	11
1.8	Energia	15
1.9	Urti	24
1.10	Dinamica dei fluidi e Cinematica dei gas	24
2	Meccanica Lagrangiana	27
2.1	Vincoli	27
2.2	Equazioni Lagrangiane e Hamiltoniana	29

Capitolo 1

Introduzione alla Meccanica

1.1 Prime definizioni

CONTROLLO: per verificare un risultato, si controlla che abbia senso fisico e si verificano i suoi limiti.

SISTEMA INTERNAZIONALE: si compone di 7 unità di grandezza, tra cui:

- Unità di lunghezza: *metro* (m)
- Unità di tempo: *secondo* (s)
- Unità di massa. *chilogrammo* (kg)

Queste 3 formano l'MKS (in opposizione al cgs, “centimetro-grammo-secondo” ed altri sistemi).

SECONDO: Si definisce “*secondo*” la durata di 9.192.631.770 periodi della radiazione [...] dell'atomo di Cesio-133.

METRO: Sidefinisce “*metro*” la distanza percorsa dalla luce nel vuoto in $\frac{1}{299.792.458}$ secondi. Di fatto, si pone fissa la velocità della luce e si definisce il metro di conseguenza.

CHILOGRAMMO: Non ha ancora una definizione accettabile (viene utilizzata ancora una massa campione).

UNITÀ DERIVATE: Ogni unità meccanica avrà struttura:

$$[L]^\alpha [T]^\beta [M]^\gamma$$

Ad esempio, si ha:

$$\begin{aligned}[v] &= [L][T]^{-1} \\ [a] &= [L][T]^{-2} \\ [F] &= [L][T]^{-2}[M] \\ [W] &= [L]^2[T]^{-2}[M] = [M][v]^2 = [E].\end{aligned}$$

SPAZIO: Lo spazio è omogeneo, isocrono e isotropo.

VETTORI: Il vettore posizione dipende dall'origine degli assi, il vettore spostamento no.

PRODOTTO SCALARE: Il prodotto scalare deve avere queste proprietà:

1. $\vec{a} \cdot (\vec{b} + \vec{c}) = \vec{a} \cdot \vec{b} + \vec{a} \cdot \vec{c}$;
2. $\vec{a} \cdot \vec{b} = \vec{b} \cdot \vec{a}$;
3. $\vec{0} \cdot \vec{a} = \vec{a} \cdot \vec{0} = \vec{0}$;
4. $\vec{a} \cdot \vec{a} = |\vec{a}|^2$.

Sia $\vec{c} = \vec{a} + \vec{b}$, allora:

$$\vec{c} \cdot \vec{c} = |\vec{c}|^2$$

$$\vec{c} \cdot \vec{c} = (\vec{a} + \vec{b}) \cdot (\vec{a} + \vec{b}) = |\vec{a}|^2 + |\vec{b}|^2 + 2\vec{a} \cdot \vec{b} \rightarrow$$

$$\rightarrow 2\vec{a} \cdot \vec{b} = |\vec{c}|^2 - |\vec{a}|^2 - |\vec{b}|^2 = 2|\vec{a}|^2 |\vec{b}|^2 \cos\theta \rightarrow \vec{a} \cdot \vec{b} = abc\cos\theta.$$

dove l'ultima uguaglianza segue dal teorema dei coseni (teorema di Carnot).

VERSORI: Sono particolari vettori per i quali si ha:

- $\hat{i} \cdot \hat{i} = \hat{j} \cdot \hat{j} = \hat{k} \cdot \hat{k} = 1$;
- $\hat{i} \cdot \hat{j} = \hat{j} \cdot \hat{k} = \hat{k} \cdot \hat{i} = 0$.

Attraverso le coordinate si ha che $\vec{a} \cdot \vec{b} = a_x b_x + a_y b_y + a_z b_z$.

PRODOTTO VETTORIALE: Direzione e verso sono dati dalla regola della mano destra.

$$|\vec{a} \times \vec{b}| = |\vec{a}| \cdot |\vec{b}|.$$

Altre proprietà sono:

- $\vec{a} \times \vec{b} = -\vec{b} \times \vec{a}$;
- $\vec{a} \times \vec{a} = \vec{0}$;

- $\vec{i} \times \vec{i} = \vec{j} \times \vec{j} = \vec{k} \times \vec{k} = \vec{0}$;
- $\vec{i} \times \vec{j} = -\vec{k}$;
- $\vec{j} \times \vec{k} = -\vec{i}$;
- $\vec{k} \times \vec{i} = -\vec{j}$.

In coordinate, $\vec{a} \times \vec{b} = \begin{pmatrix} a_y b_z - a_z b_y \\ a_z b_x - a_x b_z \\ a_x b_y - a_y b_x \end{pmatrix}$.

1.2 Le equazioni del moto

LEGGE ORARIA (DI UN PUNTO MATERIALE): $\vec{r}(t) = \begin{bmatrix} x(t) \\ y(t) \\ z(t) \end{bmatrix}$. Il grafico è la traiettoria del punto materiale di cui $\vec{r}(t)$ rappresenta la posizione.

VELOCITÀ:

$$\vec{v}(t) = \begin{bmatrix} \frac{d}{dt}x(t) \\ \frac{d}{dt}y(t) \\ \frac{d}{dt}z(t) \end{bmatrix}$$

ACCELERAZIONE:

$$\vec{a}(t) = \frac{dV_s}{dt} \hat{T} + V_s \frac{d\hat{T}}{dt} = \frac{dV_s}{dt} \hat{T} + V_s \frac{d\hat{T}}{ds} \frac{ds}{dt} = \frac{dV_s}{dt} \hat{T} + V_s^2 \frac{d\hat{T}}{ds}$$

con \hat{T} il versore traiettoria.

Detto

$$\frac{d\hat{T}}{ds} = \frac{\hat{n}}{\rho}$$

con \hat{n} il versore \perp alla traiettoria e ρ è il raggio del cerchio osculatore, allora

$$\vec{a}(t) = \underbrace{\frac{dV_s}{dt} \hat{T}}_{\text{variazione del modulo}} + \underbrace{\frac{V_s^2}{\rho} \hat{n}}_{\text{variazione della direzione}}$$

MOTO GENERICO:

$$\vec{r}(t) = \vec{r}_0 + \vec{v}_0 t + \frac{1}{2} \vec{a}_0 t^2 + O(t^3)$$

MOTO CIRCOLARE:

$$\begin{cases} x(\theta) = R\cos\theta \\ y(\theta) = R\sin\theta \end{cases} \rightarrow \begin{cases} V_x = -R\sin\theta \cdot \dot{\theta} \\ V_y = R\cos\theta \cdot \dot{\theta} \end{cases} \rightarrow \begin{cases} a_x = -R\cos\theta \cdot \dot{\theta}^2 - R\sin\theta \cdot \ddot{\theta} \\ a_y = -R\sin\theta \cdot \dot{\theta}^2 + R\cos\theta \cdot \ddot{\theta} \end{cases}$$

Quindi $\vec{V} = R \begin{pmatrix} -\sin\theta \\ \cos\theta \end{pmatrix} \dot{\theta} = R\hat{T}\dot{\theta}$, e la velocità scalare $V_s = R\dot{\theta}$. Definendo la velocità angolare $\vec{\omega}$ come un vettore avente direzione l'asse di rotazione e verso risultante dalla regola della mano destra (uscente se la rotazione avviene in senso antiorario), e modulo $|\vec{\omega}| = \dot{\theta}$, si può ottenere un'altra riformulazione della velocità come:

$$\vec{V} = \vec{\omega} \times \vec{r}$$

Analogamente alla velocità abbiamo che l'accelerazione

$$\vec{a} = R \begin{pmatrix} -\cos\theta \\ -\sin\theta \end{pmatrix} \dot{\theta}^2 + R \begin{pmatrix} -\sin\theta \\ \cos\theta \end{pmatrix} \ddot{\theta} = R\hat{n}\dot{\theta}^2 + R\hat{T}\ddot{\theta} = \frac{\hat{n}V_s^2}{R} + \hat{T}\ddot{s}$$

poiché $s = R\theta$, $\dot{s} = R\dot{\theta}$, $\ddot{s} = R\ddot{\theta}$. In conclusione

$$\vec{a} = \underbrace{\vec{\omega} \times (\vec{\omega} \times \vec{r})}_{\vec{V}} + \underbrace{\frac{d\vec{\omega}}{dt} \times \vec{r}}_{\text{accelerazione tangenziale}}$$

accelerazione centripeta

1.3 I Principi della Dinamica

1. PRINCIPIO DI INERZIA: Un corpo non soggetto a forze si muove di moto rettilineo uniforme.

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

3. PRINCIPIO DI AZIONE E REAZIONE: Per ogni forza esercitata da un corpo su un altro, ne esiste un'altra uguale in modulo e direzione, ma di verso opposto, causata dal secondo corpo e agente sul primo.

PRINCIPIO ZERO (ASSIOMA DI RELATIVITÀ GALILEIANA): esistono infiniti sistemi di riferimento, costituiti da una terna di assi cartesiani e da un orologio, tali che tutte le leggi della fisica abbiano la stessa forma e che ciascuno di essi si muova di moto rettilineo uniforme rispetto ad ogni altro. Tali sistemi si dicono "inerziali" e in essi si intendono validi i tre principi.

FORMULAZIONE DI MACH: Quando due punti materiali interagiscono tra di loro, essi accelerano in direzioni opposte, e il rapporto delle loro accelerazioni è sempre lo stesso.

$$\begin{cases} \vec{a}_2 = -C_{2,1}\vec{a}_1 \\ \vec{a}_1 = -C_{1,2}\vec{a}_2 \end{cases} \text{ con } C_{i,j} \text{ coefficiente positivo che dipende dai due corpi.}$$

Allora $C_{1,2}C_{2,1} = 1$.

Analogamente con 3 corpi, $\begin{cases} \vec{a}_3 = -C_{3,1}\vec{a}_1 \\ \vec{a}_3 = -C_{3,2}\vec{a}_2 \end{cases}$, si scopre empiricamente che $\frac{C_{3,1}}{C_{3,2}} = C_{2,1}$.

In generale si ha che $\frac{C_{x,y}}{C_{x,z}} = C_{z,y}$ e la soluzione generale è:

$$C_{x,y} = \frac{m(y)}{m(x)}$$

dove $m(x)$ è la massa di x , da cui:

$$\vec{a}_2 = -\frac{m_1}{m_2}\vec{a}_1 \rightarrow m_2\vec{a}_2 = -m_1\vec{a}_1$$

La massa è una proprietà del corpo. Integrando l'uguaglianza qui sopra, si ottiene:

$$\int \left(m_1 \frac{d\vec{V}_1}{dt} + m_2 \frac{d\vec{V}_2}{dt} \right) dt = \int 0 dt$$

$$m_1\vec{V}_1 + m_2\vec{V}_2 = \text{costante}$$

che è il vero principio, valido anche nella fisica moderna, detto *conservazione della quantità di moto*.

FORZA: È la derivata della quantità di moto rispetto al tempo, quindi $\vec{F} = m\vec{a}$.

$$\vec{F}\left(\vec{r}, \frac{d\vec{r}}{dt}\right) = m \frac{d^2\vec{r}}{dt^2}$$

è un'equazione differenziale del secondo ordine, che per essere risolta univocamente ha bisogno di avere i due dati iniziali $\vec{r}(0)$ e $\vec{v}(0)$.

1.4 Ancora moti (?)

MOTO UNIFORMEMENTE ACCELERATO: Dati

$$\begin{cases} \vec{a} = \vec{g} \\ \vec{r}(0) = \vec{r}_0 \\ \vec{v}(0) = \vec{v}_0 \end{cases} \Rightarrow \vec{r}(t) = \vec{r}_0 + \vec{v}_0 t + \frac{1}{2}\vec{g}t^2$$

Posso scegliere un sistema di riferimento con origine in \vec{r}_0 e direzione dell'asse y tale che \vec{g} sia verso il basso, e ruotare attorno a tale asse fino a rendere nulla la componente z di \vec{v}_0 . Allora:

$$\begin{cases} x(t) = v_{0x}t \\ y(t) = v_{0y} - \frac{1}{2}\vec{g}t^2 \end{cases}$$

MOLLA:

$$-k(x - x_e) = m \frac{d^2x}{dt^2} \rightarrow \begin{cases} x = x_e + A \cos\left(\sqrt{\frac{k}{m}}t\right) + B \sin\left(\sqrt{\frac{k}{m}}t\right) \\ x(0) = x_0 \\ v(0) = v_0 \end{cases}$$

$$\rightarrow \begin{cases} x = x_e + A \cos\left(\sqrt{\frac{k}{m}}t\right) + B \sin\left(\sqrt{\frac{k}{m}}t\right) \\ x_0 = x_e + A \\ v_0 = B \sqrt{\frac{k}{m}} \end{cases}$$

$$\rightarrow x = x_e + (x_0 - x_e) \cos\left(\sqrt{\frac{k}{m}}t\right) + v_0 \sqrt{\frac{m}{k}} \sin\left(\sqrt{\frac{k}{m}}t\right)$$

Posto $\omega = \sqrt{\frac{k}{m}}$ si ottiene:

$$x = x_e + (x_0 - x_e) \cos(\omega t) + \frac{v_0}{\omega} \sin(\omega t)$$

Tutti gli oggetti che oscillano sono, in un intorno sufficientemente piccolo dell'equilibrio, approssimabili con un moto armonico.

Il periodo del moto armonico, dalla formula, è:

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

IN 3 DIMENSIONI: Oscillatore isotropo (il k è lo stesso in ogni direzione).

$$m \frac{d^2\vec{r}}{dt^2} = -k(\vec{r} - \vec{r}_0) \Rightarrow \vec{r} = \vec{r}_0 + \vec{A} \cos(\omega t) + \vec{B} \sin(\omega t)$$

con $\vec{A} = \vec{r}_0 - \vec{r}_e$; $\vec{B} = \frac{\vec{v}_0}{\omega}$

Osservazione: Il moto è sempre planare. Infatti \vec{r} è parametrizzato da solamente 2 vettori indipendenti.

OSCILLATORE 3D: Lavoriamo con un oscillatore tridimensionale:

$$m \frac{d^2 \vec{r}}{dt^2} = -k\vec{r} \rightarrow \vec{r}(t) = \vec{r}_0 \cos(\omega t) + \frac{\vec{v}_0}{\omega} \sin(\omega t)$$

Derivo: $\vec{v}(t) = -\omega \vec{r}_0 \sin(\omega t) + \vec{v}_0 \cos(\omega t)$.

Cerchiamo un istante di tempo in cui \vec{r} e \vec{v} siano in una posizione reciproca particolare. Di sicuro non potranno mai essere paralleli, altrimenti il moto avverrebbe su una retta. Studiamo la perpendicolarità.

$$\vec{r} \perp \vec{v} \Leftrightarrow \vec{r} \cdot \vec{v} = 0$$

$$\Leftrightarrow \left[-\omega \vec{r}_0^2 + \frac{\vec{v}_0^2}{\omega} \right] \sin(\omega t_0) \cos(\omega t_0) + \vec{r}_0 \vec{v}_0 \left(\cos^2(\omega t_0) - \sin^2(\omega t_0) \right) = 0$$

$$\Leftrightarrow \sin(2\omega t_0) \left[-\omega^2 \vec{r}_0^2 + \vec{v}_0^2 \right] + 2\omega \vec{r}_0 \cdot \vec{v}_0 \cos(2\omega t_0) = 0$$

$$\Leftrightarrow \tan(2\omega t_0) = \frac{2\omega \vec{r}_0 \cdot \vec{v}_0}{\omega^2 \vec{r}_0^2 - \vec{v}_0^2}$$

Ma essendo la tangente una funzione surgettiva, $\Rightarrow \exists t_0$ tale che $\vec{v} \perp \vec{r}$.

Inoltre, dalla formula, si vede che i momenti di perpendicolarità sono 4 ed equidistanziati temporalmente.

$$\begin{cases} x(t) = r_0 \cos(\omega t) \\ y(t) = \frac{v_0}{\omega} \sin(\omega t) \end{cases} \Rightarrow \text{ellisse. Se } r_0 = \frac{v_0}{\omega} \rightarrow v_0 = \omega r_0 \rightarrow \text{moto circolare uniforme}$$

$$\text{MOTO CIRCOLARE UNIFORME: } \begin{cases} \vec{v} = \vec{\omega} \times \vec{r} \\ \vec{a} = \vec{\omega} \times (\vec{\omega} \times \vec{r}) \end{cases}$$

1.5 Leggi di Conservazione

LEGGI DI CONSERVAZIONE: Da ogni simmetria deriva un'invarianza, e dunque una "legge di conservazione". Ad esempio,

$$m_1 \vec{a}_1 + m_2 \vec{a}_2 = 0 \Rightarrow m_1 \vec{v}_1 + m_2 \vec{v}_2 = \text{costante}$$

La conservazione della quantità di moto corrisponde all'invarianza per traslazione spaziale, così come l'invarianza per traslazione temporale è la conservazione dell'energia. L'invarianza per rotazione è:

$$\vec{L} = \vec{r} \times m\vec{v} \quad [\text{MOMENTO ANGOLARE}]$$

Abbiamo:

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \frac{d\vec{r}}{dt} \times m\vec{v} + \vec{r} \times m \frac{d\vec{v}}{dt} = \underbrace{\vec{v} \times m\vec{v}}_{=0} + \vec{r} \times m\vec{a} \rightarrow \dot{\vec{L}} = \vec{r} \times \vec{F}$$

Ne segue che tutte le forze centrali (cioè dirette verso un punto fisso), avendo $\vec{r} \parallel \vec{F}$, hanno $\dot{\vec{L}} = \text{costante}$ e dunque producono un moto piano (perché \vec{r} , come \vec{n} , rimane \perp a \vec{L}).

Consideriamo il momento angolare totale di due particelle:

$$\vec{L} = \vec{r}_1 \times m_1 \vec{v}_1 + \vec{r}_2 \times m_2 \vec{v}_2$$

Derivando:

$$\begin{aligned} \dot{\vec{L}} &= \dot{\vec{v}}_1 \times m_1 \vec{v}_1 + \vec{r}_1 \times m_1 \vec{a}_1 + \dot{\vec{v}}_2 \times m_2 \vec{v}_2 + \vec{r}_2 \times m_2 \vec{a}_2 \\ &= (\vec{r}_1 - \vec{r}_2) \times m_1 \vec{a}_1 \end{aligned}$$

perché, se non esistono altre particelle, $-m_1 \vec{a}_1 = m_2 \vec{a}_2$.

Ma poiché sia $\vec{r}_1 - \vec{r}_2$ che \vec{a}_1 sono rivolti lungo la congiungente delle due particelle, dunque

$$\dot{\vec{L}} = 0 \Rightarrow \vec{L} \text{ costante}$$

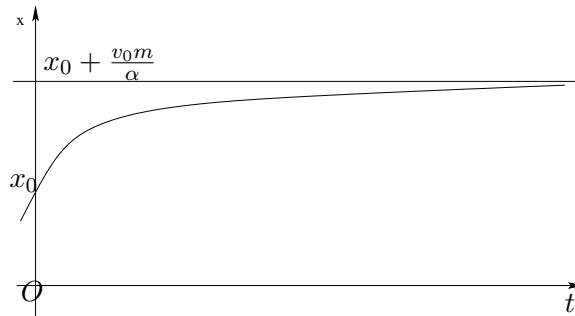
In generale, attraverso una *simmetria assiale*, si conserva la componente di L diretta come l'asse di simmetria.

Il momento angolare può non conservarsi, conservarsi soltanto in una componente, oppure conservarsi del tutto (ma non in 2 componenti, ad esempio).

FORZE FRENANTI:

$$\vec{F} = -\alpha \vec{v} \rightarrow \frac{d\vec{v}}{dt} = -\frac{\alpha}{m} \vec{v} \rightarrow \vec{v} = \vec{v}_0 e^{-\frac{\alpha}{m} t}$$

$$x(t) = \frac{v_0 m}{\alpha} \left(1 - e^{-\frac{\alpha}{m} t}\right) + x_0$$



RESISTENZA DELL'ARIA:

$$m \frac{d^2 \vec{y}}{dt^2} = -m \vec{g} - \alpha \frac{d\vec{y}}{dt}$$

È una equazione differenziale lineare, quindi:

Soluzione omogenea: $m\ddot{y} + \alpha\dot{y} = 0 \rightarrow y = A + Be^{-\frac{\alpha}{m}t}$

Soluzione particolare: $\dot{y} = -\frac{mg}{\alpha} \rightarrow y = -\frac{mg}{\alpha}t$.

Quindi la soluzione generale sarà del tipo: $y(t) = A + Be^{-\frac{\alpha}{m}t} - \frac{mg}{\alpha}t$.

Con $y(0) = h$ e $\dot{y}(0) = 0$, ad esempio:

$$\begin{cases} A + B = h \\ -\frac{mg}{\alpha} - B\frac{\alpha}{m} = 0 \end{cases} \rightarrow y(t) = h + \frac{m^2}{\alpha^2}g - \frac{m^2}{\alpha^2}ge^{-\frac{\alpha}{m}t} - \frac{mg}{\alpha}t$$

Da cui $\begin{cases} \ddot{y} = -ge^{-\frac{\alpha}{m}t} \\ \dot{y} = \frac{m}{\alpha}ge^{-\frac{\alpha}{m}t} - \frac{mg}{\alpha} \end{cases}$ e la velocità limite $\dot{y}_\infty = -\frac{mg}{\alpha}$.

1.6 Le leggi di Keplero

1. Le orbite sono ellissi di cui il Sole occupa un fuoco.

2. La velocità areolare è costante.

3. $T^2 \propto R^3$, con R il semiasse maggiore.

Chiamando A l'area spazzata si ha che la velocità areolare è:

$$v_a = \frac{dA}{dt} = \frac{1}{2}rv\sin\theta = \frac{1}{2m}|\vec{L}| = \text{costante}$$

Dalla **3.** si ha:

$$F(R) = m\frac{v^2}{R} = m\frac{\left(\frac{2\pi R}{T}\right)^2}{R} = \frac{m4\pi^2 R}{T^2} = \frac{4\pi^2 mR}{KR^3} = \frac{4\pi^2 m}{KR^2}$$

Definendo $GM := \frac{4\pi^2}{K}$ l'equazione diventa $F(R) = \frac{GMm}{R^2}$.

1.7 Cose (?)

MOLLE APPESE: Analizziamo il moto di una massa m attaccata ad una molla con coefficiente di elasticità k e prendendo come origine del sistema di riferimento il punto di contatto della molla con il soffitto e direzione e verso positivo dello spostamento gli stessi di \vec{g} .

$$F = mg - kr = \frac{d^2r}{dt^2}m$$

Se $r_{eq.} = \frac{mg}{k}$, $\frac{d^2r}{dt^2} = -\frac{k}{m}(r - r_{eq.})$ e quindi

$$r = \frac{mg}{k} + A\cos(\omega t) + B\sin(\omega t)$$

VINCOLI OLONOMI: Sono vincoli che non modificano l'aspetto del moto, e per questo sono \perp alla direzione del moto.

PENDOLO: Sia l la lunghezza del filo e θ l'angolo formato rispetto alla verticale.

$$\begin{aligned} s &= l\theta \\ a_t = -g\sin\theta & \quad \dot{s} = l\dot{\theta} \\ & \quad \ddot{s} = a_t = l\ddot{\theta} = -g\sin\theta \approx g\left(\theta - \frac{\theta^3}{6} + \dots\right) \\ & \rightarrow \ddot{\theta} \approx -\frac{g}{l}\theta \rightarrow \omega = \sqrt{\frac{g}{l}} \rightarrow T = 2\pi\sqrt{\frac{l}{g}} \end{aligned}$$

PIANI INCLINATI: Sia α l'angolo di inclinazione del piano, sia \vec{N} la forza vincolare normale alla superficie del piano inclinato, e sia \vec{A} la forza parallela alla superficie del piano che ha direzione opposta alla componente di \vec{g} . Se l'oggetto è fermo:

$$\begin{cases} |\vec{A}_s| = mg\sin\alpha \\ |\vec{N}| = mg\cos\alpha \end{cases}$$

ATTRITO RADENTE: $|\vec{A}_s| \leq |\vec{N}|\mu_s$.

Quindi un comportamento limite si ha quando

$$mg \sin\alpha_s^* = mg \cos\alpha_s^* \mu_s \rightarrow \tan \alpha_s^* = \mu_s$$

Se l'attrito è dinamico: $|\vec{A}_d| = |\vec{N}|\mu_d$.

Se fosse $\mu_d \geq \mu_s$, l'oggetto, superato il limite, andrebbe verso l'alto o starebbe fermo, il che è assurdo. Dunque $\mu_d < \mu_s$.

Se $\tan\alpha_d^* = \mu_d$:

- $\alpha \geq \alpha_s^*$ L'oggetto inizia a muoversi e non si ferma più;
- $\alpha_s^* > \alpha \geq \alpha_d^*$ L'oggetto se è fermo resta fermo, se si muove non rallenta ma continua a muoversi;
- $\alpha_s^* > \alpha$ L'oggetto sta fermo o frena e prima o poi si ferma.

SISTEMI DI PUNTI MATERIALI: La forza totale su un sistema è pari alla forza totale esterna (quella interna si annulla), e dunque:

$$\vec{F}_{esterna} = \sum_i m_i \vec{a}_i = \frac{d}{dt} \sum_i m_i \vec{v}_i = \frac{d}{dt} \sum_i \vec{p}_i$$

$$\rightarrow \frac{d\vec{P}}{dt} = \vec{F}_{esterna} \quad [1^a \text{ EQUAZIONE CARDINALE}]$$

$$\vec{P} = \sum_i m_i \vec{v}_i = \frac{d}{dt} \sum_i m_i \vec{r}_i. \text{ Se } \vec{R} = \frac{\sum_i m_i \vec{r}_i}{\sum_i m_i} \text{ e } M = \sum_i m_i \text{ allora}$$

$$\dot{\vec{R}} = \vec{V}_{centro \text{ di massa}} = \frac{\sum_i m_i \vec{v}_i}{\sum_i m_i}$$

e

$$\ddot{\vec{R}} = \vec{a}_{centro \text{ di massa}} = \frac{\sum_i m_i \vec{a}_i}{\sum_i m_i} \rightarrow \vec{P} = M \vec{V}_{cm}$$

$$M \vec{a}_{cm} = \vec{F}_{esterna}$$

Dunque possiamo trattare un corpo esteso come un punto materiale posizionato nel centro di massa.

ESEMPIO DI SISTEMA CON 2 PUNTI MATERIALI: In generale si ha che la forza totale agente su un punto materiale è:

$$m_i \vec{a}_i = \vec{F}_{esterna_i} + \sum_{i \neq j} \vec{F}_{ji}$$

Nel caso specifico di 2 punti materiali il centro di massa è $\vec{R} = \frac{m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2}{m_1 + m_2}$, e chiamando $\vec{S} = \vec{r}_2 - \vec{r}_1$

$$\begin{cases} m_1 \vec{r}_1 + m_2 \vec{r}_2 = (m_1 + m_2) \vec{R} \\ \vec{r}_2 - \vec{r}_1 = \vec{S} \end{cases} \rightarrow \begin{cases} \vec{r}_2 = \vec{r}_1 + \vec{S} \\ (m_1 + m_2) \vec{r}_1 + m_2 \vec{S} = (m_1 + m_2) \vec{R} \end{cases}$$

$$\rightarrow \begin{cases} \vec{r}_1 = \vec{R} - \frac{m_2 \vec{S}}{m_1 + m_2} \\ \vec{r}_2 = \vec{r}_1 + \vec{S} = \vec{R} + \frac{m_1 \vec{S}}{m_1 + m_2} \end{cases} \Rightarrow \vec{R} \text{ sta sulla retta che congiunge } \vec{r}_1 \text{ e } \vec{r}_2$$

SISTEMA ISOLATO DI 2 PUNTI:

$$\begin{cases} m_1 \vec{a}_1 = \vec{F}_{21} \\ m_2 \vec{a}_2 = \vec{F}_{12} \end{cases} \rightarrow \begin{cases} \vec{a}_2 - \vec{a}_1 = \frac{\vec{F}_{12}}{m_2} - \frac{\vec{F}_{21}}{m_1} \\ \frac{d\vec{S}^2}{dt^2} = \vec{F}_{12} \left(\frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2} \right) \end{cases}$$

Chiamando $\mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$ si ha $\frac{1}{\mu} = \frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2}$ e

$$\vec{F}_{12}(\vec{S}) = \mu \frac{d\vec{S}^2}{dt^2}$$

OSCILLATORE SMORZATO: Siano $\frac{q}{l} := \omega_0^2$ e $\frac{\gamma}{m} := \frac{1}{\tau}$ con l la lunghezza

del filo, γ resistenza dell'aria (ha dimensioni di una massa per un tempo⁻¹, visto a pag.10) e τ tempo di frenaggio.

$$F = -mg \sin\theta - \gamma l \dot{\theta} \approx -mg\theta - \gamma l \dot{\theta} = ma = ml\ddot{\theta}$$

$$\rightarrow \ddot{\theta} \approx -\frac{g}{l}\theta - \frac{\gamma}{m}\dot{\theta} \rightarrow \ddot{\theta} + \frac{\dot{\theta}}{\tau} + \omega_0^2\theta = 0$$

- Se $\frac{1}{2\tau} \geq \omega_0$ la soluzione dell'equazione differenziale è del tipo

$$\theta(t) = Ae^{-\frac{t}{2\tau} + t\sqrt{\frac{1}{4\tau^2} - \omega_0^2}} + Be^{-\frac{t}{2\tau} - t\sqrt{\frac{1}{4\tau^2} - \omega_0^2}}$$

oppure

$$\theta(t) = Ae^{-\frac{t}{2\tau}} + Bte^{-\frac{t}{2\tau}}$$

e gli esponenti sono reali e negativi. Perciò il pendolo frena verso il punto di equilibrio senza oscillare;

- Se $\frac{1}{2\tau} < \omega_0$ la soluzione è del tipo

$$\theta(t) = Ae^{-\frac{t}{2\tau}} \cos(\Omega t + \varphi)$$

con $\Omega = \sqrt{\omega_0^2 - \frac{1}{4\tau^2}}$. Il pendolo frena oscillando fino al punto di equilibrio. Se $\tau \rightarrow +\infty \Rightarrow \gamma \rightarrow 0^+ \Rightarrow$ non c'è freno e $\theta(t)$ diventa un coseno.

OSCILLATORE FORZATO: $m\ddot{x} = -kx - \gamma\dot{x} + F(t)$. Se $F(t) = F_0 \cos(\omega t)$, posto $f_0 = \frac{F_0}{m}$ l'equazione diventa

$$\ddot{x} + \frac{1}{\tau}\dot{x} + \omega_0^2 x = f_0 \cos(\omega t)$$

$x(t) = x_{omog.}(t) + x_{part.}(t)$, ma $x_{omog.}(t) \rightarrow 0$ per $t \rightarrow +\infty$ (vedi sopra) e quindi possiamo ignorarla.

$$x_p(t) = x_0 e^{i(\omega t - \varphi)} \rightarrow -\omega^2 x_p + i\frac{\omega}{\tau} x_p + \omega_0^2 x_p = f_0 \cos(\omega t)$$

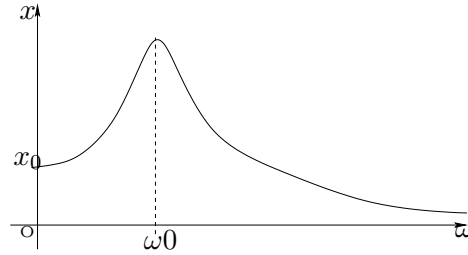
$$\left[\omega_0^2 - \omega^2 + i\frac{\omega}{\tau} \right] x_p = f_0 e^{i\omega t} \rightarrow \left[\omega_0^2 - \omega^2 + i\frac{\omega}{\tau} \right] x_0 = f_0 e^{i\varphi}$$

Uguagliando parte reale e parte immaginaria:

$$\begin{cases} (\omega_0^2 - \omega^2)x_0 = f_0 \cos\varphi \\ \frac{\omega}{\tau}x_0 = f_0 \sin\varphi \end{cases} \Rightarrow \begin{cases} \tan\varphi = \frac{\omega}{\tau(\omega_0^2 - \omega^2)} \\ x_0 = \frac{f_0}{\sqrt{(\omega_0^2 - \omega^2)^2 + \frac{\omega^2}{\tau^2}}} \end{cases}$$

Senso fisico: se si forza un pendolo ad una certa frequenza, il pendolo tenderà ad oscillare alla stessa frequenza (e non più alla propria), con ampiezza pari a $x_0(\omega)$.

Quando $\omega \rightarrow \omega_0$ si va in risonanza e l'ampiezza ha un massimo, che aumenta all'aumentare di $\omega_0 t$.



PIANO INCLINATO NON FISSATO: Sia α l'inclinazione del piano, R e R' le reazioni vincolari della massa m con il piano e del piano con il pavimento. Il sistema di riferimento è standard, con $\hat{x} \perp \hat{y}$ e $\hat{y} = -\frac{\vec{g}}{|\vec{g}|}$.

$$\left\{ \begin{array}{l} m\vec{a}_x = R_x = R\sin\alpha \\ m\vec{a}_y = R_y - mg = R\cos\alpha - mg \\ M\vec{A}_x = -R_x = -R\sin\alpha \\ M\vec{A}_y = R' - R_y - Mg = R' - R\cos\alpha - Mg = 0 \\ \frac{R_x}{R_y} = \tan\alpha \\ (X - x) = \frac{y}{\tan\alpha} \end{array} \right\} \text{vincoli}$$

con x e y l'ascissa e l'ordinata del punto materiale e X l'ascissa dell'intersezione tra la superficie inclinata e il pavimento.

$$\rightarrow \left\{ \begin{array}{l} a_y = (A_x - a_x)\tan\alpha \\ A_x = -\frac{m}{M}a_x \\ a_x = R_x\sin\alpha \end{array} \right. \Rightarrow \left\{ \begin{array}{l} a_x = \frac{g\sin\alpha\cos\alpha}{1 + \frac{m}{M}\sin^2\alpha} \\ a_y = \frac{g\sin\alpha\cos\alpha}{(1 + \frac{m}{M}\sin^2\alpha)\tan\alpha} - g \\ A_x = -\frac{m}{M} \frac{g\sin\alpha\cos\alpha}{1 + \frac{m}{M}\sin^2\alpha} \end{array} \right.$$

1.8 Energia

VARIAZIONE ENERGIA CINETICA: Definiamo potenza $W := \vec{F} \cdot \vec{v} = m\vec{a} \cdot \vec{v} = m \frac{d\vec{v}}{dt} \cdot \vec{v} = \frac{1}{2}m \frac{d}{dt}v^2 = \frac{d}{dt}E_c$ ponendo $E_{cinetica} := \frac{1}{2}mv^2$.

Ne segue:

$$\begin{aligned} \Delta E_c &= \int \vec{F} \cdot \vec{v} dt = \int \vec{F} \cdot \frac{d\vec{r}}{dt} dt = \int \vec{F}(\vec{R}) d\vec{r} \\ &= \int F_x dx + F_y dy + F_z dz := \mathcal{L} \quad [\text{LAVORO}] \end{aligned}$$

Osservazione: Dal secondo passaggio siamo passati da una dipendenza dell'energia cinetica dal moto in funzione del tempo ad una dipendenza alla sola traiettoria.

Se $\vec{F} = \vec{F}_0$ costante allora $\mathcal{L} = \vec{F}_0 \cdot \Delta\vec{r}$, che non dipende dalla traiettoria.

CONSERVAZIONE DELL'ENERGIA CINETICA: Se $\vec{F} = \vec{F}_0$ costante è la gravità:

$$\frac{1}{2}mv^2 + mgh = \text{costante}$$

VINCOLI LISCI: Sono quei vincoli che agiscono senza attrito. Essi non alterano l'energia, perché la loro reazione vincolare è \perp al moto e dunque $\vec{R} \cdot \vec{v} = 0$.

OSCILLATORE ARMONICO:

$$\begin{aligned} \vec{F} = -k\vec{r} \rightarrow \mathcal{L} &= -k \int \vec{r} d\vec{r} = -\frac{1}{2}k (r_2^2 - r_1^2) \\ &\rightarrow \frac{1}{2}mv^2 + \frac{1}{2}kr^2 = \text{costante} \end{aligned}$$

FORZE CONSERVATIVE: Sono quelle forze in cui il lavoro non dipende dalla traiettoria. Equivalentemente possiamo dire che sono quelle per cui i percorsi chiusi hanno lavoro nullo:

$$\oint \vec{F} \cdot d\vec{r} = 0$$

cioè le forze per cui esiste una funzione \mathcal{U} scalare tale che

$$\vec{F} = -\vec{\nabla}\mathcal{U}(\vec{r})$$

con ∇ che sta ad indicare il gradiente della funzione, ossia il vettore che ha come componenti le derivate parziali rispetto ad un sistema di riferimento cartesiano ortonormale.

$$\begin{cases} F_x = -\frac{\partial\mathcal{U}(x,y,z)}{\partial x} \\ F_y = -\frac{\partial\mathcal{U}(x,y,z)}{\partial y} \\ F_z = -\frac{\partial\mathcal{U}(x,y,z)}{\partial z} \end{cases}$$

Ne segue:

$$\begin{aligned} \int_{r_1}^{r_2} \vec{F} \cdot d\vec{r} &= \mathcal{U}_1 - \mathcal{U}_2 = E_{c_2} - E_{c_1} \\ &\rightarrow E_{c_1} + \mathcal{U}_1 = E_{c_2} + \mathcal{U}_2 \end{aligned}$$

$$\Rightarrow E_c + \mathcal{U} = \text{costante} \quad [\text{ENERGIA MECCANICA TOTALE}]$$

Sono conservative le forze costanti, quelle centrali (dunque anche tutte quelle fra 2 soli corpi) e quelle $\perp \vec{v}$.

$\vec{F}(\vec{r}) = \frac{f(r)}{r} \vec{r} = f(r) \hat{r}$ Forza centrale. Allora

$$\begin{aligned} \int \vec{F}(\vec{r}) \cdot d\vec{r} &= \int \frac{f(r)}{r} \underbrace{\vec{r} \cdot d\vec{r}}_{= \frac{1}{2} d\vec{r}^2} = \int f(r) dr = \Delta \mathcal{U}(r) \\ &= \frac{1}{2} dr^2 \\ &= r dr \end{aligned}$$

PIANO INCLINATO MOBILE (PARTE 2): Sotto le stesse ipotesi e notazioni della Parte 1 (pag.15).

$$E = \frac{1}{2} MV^2 + \frac{1}{2} m(v_x^2 + v_y^2) + mgy$$

Ma $y = \tan \alpha (x - X)$, quindi $v_y = \tan \alpha (v_x - V)$ e

$$E = \frac{1}{2} mV^2 + \frac{1}{2} mv_x^2 + \frac{1}{2} m(v_x - V)^2 \tan^2 \alpha + mg \tan \alpha (x - X)$$

Applicando anche la conservazione della quantità di moto $MV + mv_x = \text{cost.}$, si riesce a scrivere tutto in funzione di v_x e x .

PENDOLO:

$$\frac{1}{2} \dot{\theta}^2 + 2\omega^2 \sin^2 \frac{\theta}{2} = \text{cost.}$$

ESEMPIO: CASO DI SISTEMA CON 2 CORPI:

$$\begin{array}{ll} M\vec{R} = m_1\vec{r}_1 + m_2\vec{r}_2 & \vec{r}_2 = \vec{R} + \frac{m_1}{M}\vec{S} \\ \vec{S} = \vec{r}_2 - \vec{r}_1 & \vec{r}_1 = \vec{R} - \frac{m_1}{M}\vec{S} \\ M\vec{R} + m_1\vec{S} = M\vec{r}_2 & \vec{v}_2 = \vec{V} + \frac{m_1}{M}\dot{\vec{S}} \\ & \vec{v}_1 = \vec{V} - \frac{m_2}{M}\dot{\vec{S}} \end{array}$$

↓

$$E = \frac{1}{2} m_1 v_1^2 + \frac{1}{2} m_2 v_2^2 + \mathcal{U}(\vec{S})$$

$$E = \underbrace{\frac{1}{2} MV^2}_{\text{en. cinetica del c.m.}} + \underbrace{\frac{1}{2} \mu \dot{S}^2}_{\text{en. cinetica nel c.m.}} + \mathcal{U}(\vec{S})$$

con $\mu = \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2}$, detta massa ridotta.

$$\begin{aligned} \rightarrow 0 &= \frac{d}{dt} E = 0 + \mu \dot{\vec{S}} \cdot \ddot{\vec{S}} + \dot{\vec{S}} \cdot \vec{\nabla} \mathcal{U} \\ \rightarrow \dot{\vec{S}} (\mu \ddot{\vec{S}} - F(\vec{S})) &= 0 \Rightarrow F(\vec{S}) = \mu \ddot{\vec{S}} \end{aligned}$$

Momento angolare:

$$\begin{aligned} \vec{L} &= \vec{r}_1 \times m_1 \vec{v}_1 + \vec{r}_2 \times m_2 \vec{v}_2 \\ &= \left(\vec{R} - \frac{m_2}{M} \vec{S} \right) \times m_1 \left(\vec{V} - \frac{m_2}{M} \dot{\vec{S}} \right) + \left(\vec{R} + \frac{m_1}{M} \vec{S} \right) \times m_2 \left(\vec{V} + \frac{m_1}{M} \dot{\vec{S}} \right) \\ &= \underbrace{\vec{R} \times M \vec{V}}_{\text{mom. ang. del c.m.}} + \underbrace{\vec{S} \times \mu \dot{\vec{S}}}_{\text{mom. ang. nel c.m.}} \end{aligned}$$

IN UN CAMPO CENTRALE: Prendiamo le coordinate polari e riscriviamo l'energia meccanica totale.

$$E = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + \frac{1}{2} m r^2 \dot{\theta}^2 + \mathcal{U}(r)$$

In un campo centrale il momento angolare L si conserva, riscriviamo quindi la relazione in funzione di esso.

$$L = m r^2 \dot{\theta}$$

Quindi $\dot{\theta} = \frac{L}{m r^2} \rightarrow E = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + \frac{1}{2} \frac{L^2}{m r^2} + \mathcal{U}(r)$.

Si ha

$$\dot{r} = f(r, t, L) \rightarrow t - t_0 = \int_{r_0}^r \frac{dr'}{f(r', t, L)}$$

POTENZIALE EFFICACE: $\mathcal{U}_{\text{eff}} = \frac{L^2}{2m r^2} + \mathcal{U}(r)$, da cui:

$$E = \frac{1}{2} m \dot{r}^2 + \mathcal{U}_{\text{eff}}(r)$$

POTENZIALE EFFICACE NEL CASO DELLA GRAVITÀ:

$$\vec{F} = -\frac{GMm}{r^2} \hat{r} \rightarrow \mathcal{U}(r) = -\frac{GMm}{r} \rightarrow \mathcal{U}_{\text{eff}}(r) = \frac{L^2}{2m r^2} - \frac{GMm}{r}$$

Vediamo quando $\mathcal{U}_{\text{eff}}(r)$ è al minimo, ovvero quando $\mathcal{U}'_{\text{eff}}(r) = 0$.

$$\frac{L^2}{m r_e^3} = \frac{GMm}{r_e^2} \Leftrightarrow L^2 = GMm^2 r_e$$

$$\Rightarrow \mathcal{U}_{\text{eff}}(r) = \frac{L^2}{(r_e + x)^2 2m} - \frac{GMm}{r_e + x}$$

E quindi, per piccole oscillazioni,

$$E = \frac{1}{2}m\dot{x}^2 + \mathcal{U}_0 + \frac{3}{2}\frac{L^2}{mr_e^4}x^2 - \frac{GMm}{r_e^3}x^2 = \frac{1}{2}m\dot{x}^2 + \mathcal{U}_0 + \frac{1}{2}\frac{GMm}{r_e^3}x^2$$

COME DIMOSTRARE LE LEGGI DI KEPLERO:

$$(1.) \quad E = \frac{1}{2}m\dot{r}^2 + \mathcal{U}_{\text{eff}}(r) \rightarrow \dot{r} = f(r, E, L) \rightarrow t - t_0 = \int_{r_0}^r \frac{dr}{f(r)},$$

$$\rightarrow t = t(r) \rightarrow r = r(t); \quad L = mr^2\dot{\theta} \rightarrow \frac{d\theta}{dt} = \frac{L}{mr^2}(t) \rightarrow \theta = \int \frac{L}{mr(t)} dt;$$

da cui $\begin{cases} \theta(t) \\ r(t) \end{cases} \rightarrow r(\theta)$. Dimostrazione valida, ma molto lunga.

$$(2.) \quad \frac{d\hat{r}}{dt} = \frac{\vec{v}}{r} - \frac{(\vec{r}\cdot\vec{v})\vec{r}}{r^3}, \text{ poich\`e } \frac{d\vec{r}}{dt} = \frac{\vec{r}}{r} \frac{d\vec{r}}{dt} = \frac{\vec{r}\cdot\vec{v}}{r} \cdot \frac{\vec{v}}{r} - \frac{(\vec{r}\cdot\vec{v})\vec{r}}{r^3} = -\frac{\vec{r}\times(\vec{r}\times\vec{v})}{r^3} = -\frac{\vec{r}\times\vec{L}}{mr^3},$$

da cui possiamo definire $\vec{N} := \vec{v} \times \vec{L} - GMm\hat{r}$ che ha derivata

$$\frac{d\vec{N}}{dt} = \vec{a} \times \vec{L} + \frac{\vec{r} \times \vec{L}}{mr^3} GMm = \left(\frac{\vec{F}}{m} + \frac{\vec{r}GMm}{mr^3} \right) \times \vec{L} = 0$$

Abbiamo quindi trovato una legge di conservazione: \vec{N} si dice vettore di Lenz.

$$\text{Allora } \vec{N} \cdot \vec{r} = Nr \cos\theta = \vec{r} \cdot (\vec{v} \times \vec{L}) - GMmr = \frac{L^2}{m} - GMmr \rightarrow r = \frac{L^2}{m N \cos\theta + GMm}, \text{ che \`e l'equazione di una conica.}$$

$$\text{Inoltre } N^2 = \frac{2}{m} \left(\frac{1}{2}mv^2 - \frac{GMm}{r} \right) L^2 + (GMm)^2 = \frac{2E}{m} L^2 + (GMm)^2.$$

Allora, sostituendo, otteniamo

$$r = \frac{L^2}{m N \cos\theta + GMm} = \left(\frac{L^2}{GMm^2} \right) \frac{1}{1 + e \cos\theta}$$

con

$$e = \frac{N}{GMm} = \sqrt{1 + \frac{2EL^2}{G^2 M^2 m^3}} \quad \text{l'eccentricit\`a}$$

- $e < 1 \rightarrow$ ellisse
- $e = 1 \rightarrow$ parabola
- $e = 0 \rightarrow$ circonferenza
- $e > 1 \rightarrow$ iperbole

Usando $p = \frac{L^2}{GMm^2}$ possiamo riassumere la conica come $r = \frac{p}{1 + e \cos\theta}$.

$$r_{\min} = \frac{p}{1 + e} \quad r_{\max} = \frac{p}{1 - e}$$

$$a = \text{semiasse magg.} = \frac{r_{\min} + r_{\max}}{2} = \frac{p}{1 - e^2}$$

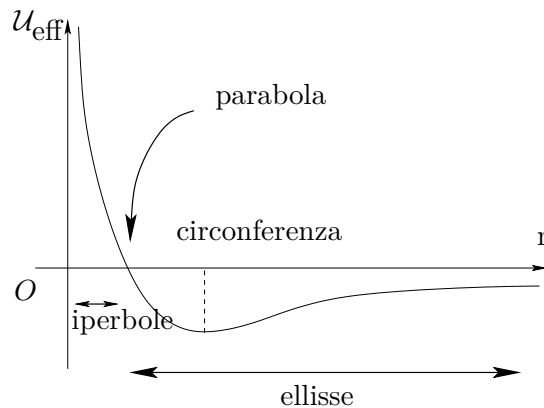
$$b = \text{semiasse min.} = \frac{p}{\sqrt{1 - e^2}} = a\sqrt{1 - e^2} \quad \text{perché } e = \sqrt{1 - \frac{b^2}{a^2}}$$

L'energia in un'orbita ellittica è:

$$E = -\frac{GMm}{2a}$$

cioè dipende solamente dal semiasse maggiore.

Il momento angolare è massimo (a parità di energia), quando l'orbita è circolare.



Dal grafico possiamo vedere come l'energia meccanica totale in un campo centrale sia negativa in un moto ellittico, positiva in un moto iperbolico e nulla in caso di moto parabolico.

(3.) La velocità areolare è costante, quindi $T = \frac{\text{area ellisse}}{\frac{L}{2m}} = \frac{2m}{L}\pi ab = \frac{2\pi}{\sqrt{GM}}a^{\frac{3}{2}} \rightarrow \omega = \frac{2\pi}{T} = \frac{\sqrt{GM}}{R^{\frac{3}{2}}}$.

Le coppie $\begin{pmatrix} a \\ b \end{pmatrix}$, $\begin{pmatrix} r_{\max} \\ r_{\min} \end{pmatrix}$, $\begin{pmatrix} E \\ L \end{pmatrix}$ determinano univocamente la forma dell'orbita.

VELOCITÀ DI FUGA: $E = 0 \leftrightarrow \frac{1}{2}mv_{\text{fuga}}^2 = \frac{GMm}{r}$

$$\rightarrow v_{\text{fuga}} = \sqrt{\frac{2gM}{r}}$$

PENDOLO SFERICO: Sia r la lunghezza del filo, θ l'angolo rispetto all'asse z e φ l'angolo rispetto all'asse x . Allora:

$$h = -r\cos\theta \rightarrow \mathcal{U} = -mgr\cos\theta$$

$$\begin{cases} x = r \sin \theta \cos \varphi \\ y = r \sin \theta \sin \varphi \\ z = r \cos \theta \end{cases} \rightarrow \begin{cases} v_x = r \dot{\theta} \cos \theta \cos \varphi - r \dot{\varphi} \sin \theta \sin \varphi \\ v_y = r \dot{\theta} \cos \theta \sin \varphi + r \dot{\varphi} \sin \theta \cos \varphi \\ v_z = -r \dot{\theta} \sin \theta \end{cases}$$

$$v^2 = v_x^2 + v_y^2 + v_z^2 = r^2 \dot{\theta}^2 + r^2 \dot{\varphi}^2 \sin^2 \theta$$

$$\rightarrow E = \frac{1}{2} m r^2 (\dot{\theta}^2 + \dot{\varphi}^2 \sin^2 \theta) - m g r \cos \theta$$

E dipende solo da $\dot{\varphi}$, e non da φ : si dice quindi che φ è una *coordinata ciclica*. Se esiste una coordinata ciclica allora esiste sempre una legge di conservazione.

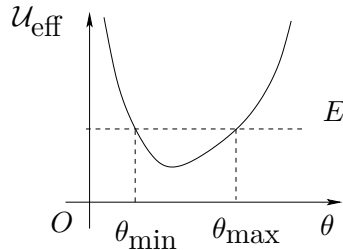
La componente lungo l'asse z del momento angolare si conserva:

$$\begin{aligned} L_z &= (x v_y - y v_x) m \\ &= m (r \sin \theta \cos \varphi) (r \dot{\theta} \cos \theta \sin \varphi + r \dot{\varphi} \sin \theta \cos \varphi) - \\ &\quad - m (r \sin \theta \sin \varphi) (r \dot{\theta} \cos \theta \cos \varphi - r \dot{\varphi} \sin \theta \sin \varphi) \\ &= m r^2 \dot{\varphi} \sin^2 \theta \end{aligned}$$

$$\rightarrow \dot{\varphi} = \frac{L_z}{m r^2 \sin^2 \theta}$$

$$\Rightarrow E = \frac{1}{2} m r^2 \dot{\theta}^2 + \frac{1}{2m} \frac{L_z^2}{r^2 \sin^2 \theta} - m g r \cos \theta$$

Possiamo quindi definire anche qui un potenziale efficace.



Quando $U'_{\text{eff}} = 0$, ovvero al minimo valore possibile per E , il pendolo si muove di moto circolare; per valori maggiori di E il pendolo si muove tra un θ_{\min} e un θ_{\max} .

CAMBIO DI SISTEMA DI RIFERIMENTO: Sia $\hat{i}_1, \hat{i}_2, \hat{i}_3$ un sistema di riferimento centrato in O e sia $\hat{i}'_1, \hat{i}'_2, \hat{i}'_3$ un nuovo sistema di riferimento centrato in O' .

$$\vec{r}' = \sum_{\alpha} x'_{\alpha} \hat{i}'_{\alpha}$$

$$\vec{r} = \sum_{\alpha} x_{\alpha} \hat{i}_{\alpha} = \vec{r}_{O'} + \vec{r}'$$

$$\frac{d\vec{r}}{dt} = \sum_{\alpha} \frac{dx_{\alpha}}{dt} \hat{i}_{\alpha}; \quad \frac{d\vec{r}'}{dt} = \sum_{\alpha} \frac{dx'_{\alpha}}{dt} \hat{i}'_{\alpha} + \sum_{\alpha} x'_{\alpha} \frac{d\hat{i}'_{\alpha}}{dt}$$

$$\vec{v} = \frac{d\vec{r}}{dt} = \frac{d\vec{r}_{O'}}{dt} + \frac{d\vec{r}'}{dt} = \underbrace{\vec{v}_{O'}}_{\text{veloc. del sistema } O'} + \underbrace{\sum_{\alpha} x'_{\alpha} \frac{d\hat{i}'_{\alpha}}{dt}}_{\text{rotazione del sistema } O'} + \underbrace{\vec{v}_{r'}}_{\text{veloc. del punto nel sistema } O'}$$

Abbiamo $\frac{d\hat{i}'_{\alpha}}{dt} = \vec{\omega} \times \hat{i}'_{\alpha}$, dove $\vec{\omega}$ è la velocità angolare istantanea di rotazione. Dunque $\sum_{\alpha} x'_{\alpha} \frac{d\hat{i}'_{\alpha}}{dt} = \sum_{\alpha} x'_{\alpha} (\vec{\omega} \times \hat{i}'_{\alpha}) = \vec{\omega} \times \sum_{\alpha} x'_{\alpha} \hat{i}'_{\alpha} = \vec{\omega} \times \vec{r}'$.

$$\Rightarrow \vec{v} = \vec{v}_{O'} + \vec{\omega} \times \vec{r}' + \vec{v}_{r'}$$

L'accelerazione è invece:

$$\vec{a} = \vec{a}_{O'} + \vec{a}_{r'} + 2\vec{\omega} \times \vec{v}_{r'} + \frac{d\vec{\omega}}{dt} \times \vec{r}' + \vec{\omega} \times (\vec{\omega} \times \vec{r}') = \vec{a}_t + \vec{a}_c + \vec{a}_{r'}$$

con $\vec{a}_t = \vec{a}_{O'} + \frac{d\vec{\omega}}{dt} \times \vec{r}' + \vec{\omega} \times (\vec{\omega} \times \vec{r}')$ l'accelerazione di “trascinamento”, e $\vec{a}_c = 2\vec{\omega} \times \vec{v}_{r'}$ l'accelerazione di “Coriolis”.

PENDOLO DI FOUCAULT: ???

MOMENTO ANGOLARE IN UN SISTEMA DI PUNTI MATERIALI:

$$\vec{L} = \sum \vec{r}_i \times m_i \vec{v}_i$$

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \sum \vec{v}_i \times m_i \vec{v}_i + \sum \vec{r}_i \times m_i \vec{a}_i = \sum \vec{r}_i \times \vec{F}_i$$

Volendo considerare separatamente le forze interne e quelle esterne:

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \sum \vec{r}_i \times (F_i^{(est)} + \sum_{j \neq i} F_{ji}^{(int)}) = \vec{M}^{(est)} + \sum_{i < j} (\vec{r}_i \times \vec{F}_{ji} + \vec{r}_j \times \vec{F}_{ij})$$

Ma $\vec{r}_i \times \vec{F}_{ji} + \vec{r}_j \times \vec{F}_{ij} = (\vec{r}_i - \vec{r}_j) \times \vec{F}_{ji} = 0$, perché $\vec{r}_i - \vec{r}_j \parallel \vec{F}_{ji}$

$$\Rightarrow \frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{M}^{(est)} \quad [\text{MOMENTO TOT. FORZE ESTERNE}]$$

Il momento totale delle forze interne è nullo in qualsiasi sistema di riferimento.

EQUAZIONI CARDINALI DELLA DINAMICA DEI SISTEMI:

$$\begin{cases} \frac{d\vec{P}}{dt} = \vec{F}_e \\ \frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{M}_e \end{cases}$$

MOMENTO ANGOLARE RISPETTO A O E AL CM:

$$\vec{r}_i = \vec{R} + \vec{s}_i \Rightarrow \vec{L}_O = \vec{R} \times M\vec{V} + \sum_i \vec{s}_i \times m\vec{s}_i$$

L'energia meccanica è:

$$E = \frac{1}{2}MV^2 + \frac{1}{2} \sum_i m_i \dot{s}_i^2 + \mathcal{U}$$

Infine

$$\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{R} \times \vec{F}^{(e)} + \vec{M}_{cm}^{(e)}$$

Quindi anche se le forze esterne si annullano posso avere variazione di momento angolare.

CORPO RIGIDO:

- $\frac{d\vec{P}}{dt} = \vec{F}^{(e)}$;
- $\frac{d\vec{L}}{dt} = \vec{M}^{(e)}$;
- $E = \frac{P^2}{2M} + \frac{1}{2} \sum_i m_i \dot{s}_i^2$;
- $\vec{L} = \vec{R} \times \vec{P} + \sum_i \vec{s}_i \times m \dot{\vec{s}}_i$;
- $\dot{\vec{s}}_i = \vec{\omega} \times \vec{s}_i$;
- $\vec{r}_i = \vec{R} + \vec{s}_i$;
- $\vec{v}_t = \dot{\vec{R}} + \vec{\omega} \times \vec{s}_i$;
- $\vec{v}_{r'} = \vec{v}_{i,r'} + \vec{v}_t$;
- $E_{cm} = \frac{1}{2} \sum_i m_i (\vec{\omega} \times \vec{s}_i)^2 = \frac{1}{2} \sum_i (m_i s_i^2 \delta_{\alpha\beta} - m_i \vec{s}_{i\alpha} \cdot \vec{s}_{i\beta}) \vec{\omega}_\alpha \cdot \vec{\omega}_\beta$.

Detto *Tensore di inerzia*: $T_{\alpha\beta} := \sum_i m_i (s_i^2 \delta_{\alpha\beta} - \vec{s}_{i\alpha} \cdot \vec{s}_{i\beta})$, con $\delta_{\alpha\beta}$ il delta di Kronecker, si ha:

$$E_{cm} = \frac{1}{2} \sum_{\alpha,\beta} T_{\alpha\beta} \vec{\omega}_\alpha \cdot \vec{\omega}_\beta$$

T è quindi una matrice. Per ogni corpo rigido, esiste un sistema di riferimento in cui T è diagonale.

Se l'origine del sistema di riferimento non coincide con il centro di massa il tensore di inerzia si modifica così:

$$T_{\alpha\beta}^{(R)} = T_{\alpha\beta}^{(cm)} + M(R^2 \delta_{\alpha\beta} - R_\alpha R_\beta)$$

MOMENTO DI INERZIA: [...]

1.9 Urti

CONSERVAZIONE DELLA QUANTITÀ DI MOTO: Durante un urto tra due corpi, essi si comportano come un sistema isolato, e quindi la quantità di moto di conserva.

URTO ELASTICO: Un urto si dice elastico se in esso si conserva (oltre alla quantità di moto) anche l'energia cinetica totale dei corpi che interagiscono.

$$\begin{cases} m_1v_1 + m_2v_2 = m_1V_1 + m_2V_2 \\ \frac{1}{2}m_1v_1^2 + \frac{1}{2}m_2v_2^2 = \frac{1}{2}m_1V_1^2 + \frac{1}{2}m_2V_2^2 \end{cases}$$

URTO ANELASTICO: Un urto si dice completamente anelastico se i due corpi che collidono rimangono uniti dopo l'urto. La velocità finale dei due corpi è determinata dalla sola conservazione della quantità di moto

$$m_1v_1 + m_2v_2 = (m_1 + m_2)V$$

1.10 Dinamica dei fluidi e Cinematica dei gas

LIQUIDI PERFETTI: Sono fluidi caratterizzati da incomprimibilità e assenza di attriti interni.

GAS PERFETTI: Gas privi di attriti interni e durante gli urti tra particelle non vi è dispersione di energia cinetica.

PRESSIONE: $P = \frac{dF_{\perp}}{dS}$, con S la superficie e F_{\perp} la componente normale alla superficie della forza.

PRINCIPIO DI PASCAL: In un fluido perfetto, la forza è sempre normale alla superficie.

PORTATA: $\Pi = \frac{dM}{dt}$ con M la massa.

DENSITÀ: $\rho = \frac{dM}{dV}$ con M la massa e V il volume.

Quindi

$$\Pi = \frac{dM}{dt} = \frac{dM}{dV} \frac{dV}{dt} = \rho \underbrace{\frac{dV}{dt}}_{\substack{\text{portata} \\ \text{volumetrica}}}$$

$$\frac{dV}{dt} = Sv \quad \text{con } v \text{ la velocità} \quad [\text{LEGGE DI LEONARDO}]$$

In un condotto la portata del fluido perfetto è costante.

LEGGE DI STEVINO: La pressione esercitata da una colonna di fluido di densità ρ su un punto a profondità h è direttamente proporzionale alla profondità e all'accelerazione gravitazionale.

$$PS = F_p = mg = V\rho g = Sh\rho g \Rightarrow P = \rho gh$$

PRINCIPIO DI ARCHIMEDE: Ogni corpo immerso parzialmente o completamente in un fluido riceve una spinta verticale dal basso verso l'alto, uguale per intensità al peso del volume del fluido spostato.

$$F = (\rho gh_1 - \rho gh_2)S = \rho g \Delta h S = \rho g V$$

LEGGE DI BOYLE: Nei gas perfetti:

$$PV = \text{costante}$$

La costante in questione è Nk_bT , con N numero di molecole e:

$$k_bT = \frac{1}{2}m \langle v^2 \rangle$$

con m la massa di una molecola e $\langle v^2 \rangle$ la velocità quadratica media delle molecole.

Per cui:

$$PV = \frac{1}{2} \underbrace{mN}_M \langle v^2 \rangle \Rightarrow P = \frac{1}{2} \langle v^2 \rangle \rho$$

Ne segue:

$$\begin{aligned} \frac{dP}{dz} = \rho g = -\frac{2P}{\langle v^2 \rangle} g &\Rightarrow \frac{dP}{P} = -\frac{2g}{\langle v^2 \rangle} dz \\ \Rightarrow P = P_0 e^{-\frac{2gh}{\langle v^2 \rangle}} &= P_0 e^{-\frac{h}{h_0}} \end{aligned}$$

dove $h_0 = \frac{\langle v^2 \rangle}{2g}$ è l'altezza massima media a cui può arrivare una molecola sparata verso l'alto.

Tipicamente, $\langle v^2 \rangle$ è il quadrato della velocità del suono; h_0 è in genere 5 km.

TEOREMA DI BERNOULLI:

$$\underbrace{\frac{1}{2}dM(v_2^2 - v_1^2) + dMg(h_2 - h_1)}_{\text{variaz. di energia}} = \underbrace{P_1 S_1 dx_1 - P_2 S_2 dx_2}_{\text{lavoro}}$$

Ma $S_1 dx_1 = S_2 dx_2 = dV$, poiché la portata è costante, quindi

$$\frac{1}{2}dM(v_2^2 - v_1^2) + dMg(h_2 - h_1) = (P_1 - P_2)dV \Rightarrow P + \frac{1}{2}\rho v^2 + \rho gh = \text{costante}$$

Questo vale in qualsiasi fluido con moto sufficientemente “non turbolento”, in cui le linee di flusso non si intersecano.

Possiamo riscriverla come:

$$\underbrace{\frac{P}{\rho g}}_{\text{altezza "piezometrica"}} + \underbrace{\frac{v^2}{2g}}_{\text{altezza "cinetica"}} + \underbrace{h}_{\text{altezza "fisica"}} = \text{costante}$$

Con altezza piezometrica si intende la distanza dal “pelo del fluido”; con altezza cinetica si intende l'altezza da cui deve cadere un oggetto per assumere velocità v .

EFFETTO VENTURI: La pressione è minore se il fluido si muove velocemente.

In un recipiente la velocità di uscita del fluido da un buco è la stessa che avrebbe il liquido in cima in caduta libera fino al foro.

GAS PERFETTO: È costituito da punti materiali che interagiscono elasticamente. [...]

Capitolo 2

Meccanica Lagrangiana

2.1 Vincoli

PROBLEMI CON VINCOLI: Se ho g gradi di libertà, ma v vincoli, allora il numero di effettivi gradi di libertà è $g - v$. In generale servono $g + v$ equazioni per risolvere completamente il problema, ma è possibile sempre ridursi a $g - v$ equazioni, infatti:

detti $\delta\vec{r}_i$ gli spostamenti virtuali delle molecole, se abbiamo N molecole posso scomporli in $3N$ componenti. Allora:

$$\sum_i (\vec{F}_i - m\vec{a}_i) \cdot \delta\vec{r}_i = 0 \quad [\text{lavoro forze interne} = 0]$$

$$\vec{F}_i = \underbrace{\vec{F}_i^{(a)}}_{\text{forze attive}} + \underbrace{\vec{R}_i}_{\text{reazione per vincolo olonomo}}$$

$\sum_i \vec{R}_i \cdot \delta\vec{r}_i = 0$, per cui:

$$\sum_i \vec{F}_i^{(a)} \cdot \delta\vec{r}_i = \sum_i m_i \vec{a}_i \cdot \delta\vec{r}_i \Rightarrow \sum_i \underbrace{(\vec{F}_i^{(a)} - m_i \vec{a}_i)}_{\text{la loro somma fa 0}} \cdot \delta\vec{r}_i = 0$$

Quindi $\vec{F}_i = m_i \vec{a}_i \forall i$ e $\vec{r}_i = \vec{r}_i(q_j, t) \forall i$. Le q_j sono coordinate generalizzate, che vanno bene per tutti gli \vec{r}_i .

Scriviamo quindi $\delta\vec{r}_i = \sum_j \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_j} \delta q_j$.

$$\Rightarrow \sum_{i,j} (\vec{F}_i^{(a)} - m_i \vec{a}_i) \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_j} \delta q_j = 0$$

Adesso le q_j sono linearmente indipendenti (contrariamente agli \vec{r}_i), e quindi deve essere

$$\sum_i (\vec{F}_i^{(a)} - m_i \vec{a}_i) \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_j} = 0 \quad \forall j$$

Queste sono in totale $g - v$ equazioni.

FORZE GENERALIZZATE: Definiamo:

$$Q_j := \sum_i \vec{F}_i^{(a)} \cdot \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_j} \quad \forall j$$

Ma vale anche:

$$\vec{F}_i^{(a)} = - \frac{\partial \vec{V}(\{\vec{r}_k\})}{\partial \vec{r}_i} \quad \forall i \quad (\text{en.potenziale espressa in coordinate } r_k)$$

Per cui

$$\sum_i \frac{\partial V}{\partial \vec{r}_i} \cdot \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_j} = \frac{\partial V(r_k(q))}{\partial q_j}$$

Possiamo quindi riscrivere:

$$\left(\sum_i m_i \frac{d^2 \vec{r}_i}{dt^2} \cdot \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_j} \right) + \frac{\partial V}{\partial q_j} = 0 \quad \forall j \quad \rightarrow$$

$$\sum_i m_i \frac{d^2 \vec{r}_i}{dt^2} \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_j} = \frac{d}{dt} \left(\sum_i m_i \frac{d \vec{r}_i}{dt} \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_j} \right) - \sum_i \left(m_i \frac{d \vec{r}_i}{dt} \cdot \frac{d}{dt} \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_j} \right)$$

Ma scrivendo

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_j} = \frac{\partial}{\partial q_j} \frac{d \vec{r}_i}{dt} \quad \text{e} \quad \frac{\partial}{\partial \dot{q}_j} \frac{d \vec{r}_i}{dt} = \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_j}$$

$$\sum_i m_i \frac{d^2 \vec{r}_i}{dt^2} \frac{\partial \vec{r}_i}{\partial q_j} = \frac{d}{dt} \sum_i m_i \vec{v}_i \cdot \frac{\partial \vec{v}_i}{\partial \dot{q}_j} - \sum_i m_i \vec{v}_i \cdot \frac{\partial \vec{v}_i}{\partial q_j}$$

Tenendo conto che $K = \frac{1}{2} \sum_i m_i v_i^2$, con K l'energia cinetica:

$$\frac{d}{dt} \sum_i m_i \vec{v}_i \cdot \frac{\partial \vec{v}_i}{\partial \dot{q}_j} - \sum_i m_i \vec{v}_i \cdot \frac{\partial \vec{v}_i}{\partial q_j} = \frac{d}{dt} \frac{\partial K}{\partial \dot{q}_j} - \frac{\partial K}{\partial q_j}$$

$$\Rightarrow \frac{d}{dt} \frac{\partial K}{\partial \dot{q}_j} - \frac{\partial K}{\partial q_j} + \frac{\partial V}{\partial q_j} = 0$$

Ponendo $\mathcal{L} = \mathcal{L}(q_j, \dot{q}_j, t) = K - V$:

$$\frac{d}{dt} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{q}_j} - \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial q_j} = 0 \quad [\text{Lagrangiana}]$$

PIANO INCLINATO (PARTE 3): Impostiamo la Lagrangiana:

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} m \dot{s}^2 - m g j \sin \alpha$$

$$\rightarrow \frac{d}{dt}(m\dot{s}) + mg\sin\alpha = m(\ddot{s} + g\sin\alpha) = 0 \rightarrow \ddot{s} = -g\sin\alpha$$

PENDOLO (PARTE 2): Impostiamo la Lagrangiana:

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2}mr^2\dot{\theta}^2 + mgr \cos\theta$$

$$\rightarrow \frac{d}{dt}(mr^2\dot{\theta}) + mgr \sin\theta = 0 \rightarrow \ddot{\theta} = -\frac{g}{r}\sin\theta$$

Il risultato è valido anche per forze non necessariamente conservative, ma comunque scindibili come:

$$Q_i = \frac{d}{dt} \frac{\partial \mathcal{U}(q, \dot{q})}{\partial \dot{q}_j} - \frac{\partial \mathcal{U}}{\partial q_j}$$

dunque con \mathcal{U} dipendente anche dalla velocità:

$$\mathcal{U}(\vec{r}, \vec{v}) = \mathcal{V}(\vec{r}) + \vec{A}(\vec{r}) \cdot \vec{v}$$

2.2 Equazioni Lagrangiane e Hamiltoniana

MECCANICA LAGRANGIANA:

$$\left. \begin{array}{l} \bullet \mathcal{L} = K - V \\ \bullet \frac{d}{dt} \left(\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{q}_j} \right) - \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial q_j} = 0 \end{array} \right\} \text{Equazioni Lagrangiane}$$

MOMENTO GENERALIZZATO:

$$p_i = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{q}_i}$$

Se poi $\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial q_i} = 0$, allora q_i si dice *coordinata ciclica* e una sua variazione non incide sulla Lagrangiana.

Si ha che $\dot{p}_i = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial q_i}$.

HAMILTONIANA:

$$\mathcal{H} = \sum_i p_i \dot{q}_i - \mathcal{L}$$

$$\frac{d\mathcal{H}}{dt} = -\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial t}$$

Infatti:

$$\dot{\mathcal{H}} = \sum_i \dot{p}_i \dot{q}_i + \sum_i p_i \ddot{q}_i - \frac{d\mathcal{L}}{dt}$$

Ma

$$\frac{d\mathcal{L}}{dt} = \sum_i \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial q_i} \dot{q}_i + \sum_i \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{q}_i} \ddot{q}_i + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial t}$$

Quindi, risostituendo:

$$\begin{aligned} \dot{\mathcal{H}} &= \sum_i \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial q_i} \dot{q}_i + \sum_i \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{q}_i} \ddot{q}_i - \sum_i \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial q_i} \dot{q}_i - \sum_i \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{q}_i} \ddot{q}_i - \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial t} \\ &\rightarrow \dot{\mathcal{H}} = -\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial t} \end{aligned}$$

- $\dot{p}_i = \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial q_i}$
 - $\dot{\mathcal{H}} = -\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial t}$
- } legame tra simmetrie e leggi di conservaz.

Se la Lagrangiana non dipende esplicitamente dal tempo, allora l'Hamiltoniana si conserva (cioè è costante, avendo derivata nulla).