

Fisica – Formulario (AA 17/18)

(con qualche *fuori programma* di A.A: precedenti)

- **Derivate e integrali.** In genere, date le generiche $y(t)$ e $x(t)$,

$$y = \frac{dx}{dt} \quad \leftrightarrow \quad dx = y dt \quad \Rightarrow \quad \Delta x|_{t_1}^{t_2} = \int_{t_1}^{t_2} y(t) dt.$$

- **Basi di cinematica:**

$$\begin{aligned}\vec{v} &= \frac{d\vec{s}}{dt} \quad (\text{anche } \frac{d\vec{r}}{dt}) \\ \vec{a} &= \frac{d\vec{v}}{dt}; \\ \Delta\vec{s}|_{t_1}^{t_2} &= \int_{t_1}^{t_2} \vec{v}(t) dt \\ \Delta\vec{v}|_{t_1}^{t_2} &= \int_{t_1}^{t_2} \vec{a}(t) dt\end{aligned}$$

Inoltre :

$$\Delta \left(\frac{1}{2} v_x^2 \right) \Big|_{x_1}^{x_2} = \int_{x_1}^{x_2} a_x(x) dx \quad \text{etc.}$$

- Equazione parametrica cerchio; **moto circolare**: velocità e accelerazione (anche delle componenti).

$$\begin{aligned}\vec{r}(t) &= \begin{cases} x(t) = R \cos[\theta(t)] \\ y(t) = R \sin[\theta(t)] \end{cases} \\ \vec{v}(t) &= \left| \frac{d\vec{r}}{dt} \right|; \quad a(t) = \left| \frac{d\vec{v}}{dt} \right|\end{aligned}$$

Moto circolare uniforme: $\theta(t) = \omega t$

Periodo: $t = T \implies \theta(t) = 2\pi$.

Frequenza (ν): giri/s. Vel. ang. (ω): rad/s.
 $v(t)$ a $a(t)$ costanti in moto circ. uniforme.

- **Leggi della meccanica**

$$\begin{aligned}\vec{a} &= \frac{\vec{F}}{m} \\ \frac{d\vec{p}}{dt} &= \vec{F} \quad [\vec{p} = m\vec{v}] \\ \Delta\vec{p}|_{t_1}^{t_2} &= \int_{t_1}^{t_2} \vec{F}(t) dt \\ \vec{F}_A^{(B)} &= -\vec{F}_B^{(A)} \\ \vec{F}_A^{(tot)} &= \sum_i \vec{F}_A^{(i)}.\end{aligned}$$

- Sistema isolato: $\sum_i \vec{p}_i = \text{costante.}$

- Altrimenti:

$$\frac{d}{dt} (\sum_i \vec{p}_i) = \vec{F}^{(ext)} \rightarrow \frac{d}{dt} v_{CM} = \frac{\vec{F}^{(ext)}}{m_{tot}}.$$

- **Forze (un inventario):**

$$\begin{aligned}F_G &= -G \frac{m_1 m_2}{d^2} \quad \left[G = 6.67 \times 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2} \right] \\ &= -m_2 g \quad [\text{se } m_1 = M_T \text{ e } d = R_T]\end{aligned}$$

$[\Rightarrow g \approx 9.8 \text{ N/kg}]$

$$\begin{aligned}F_C &= k_0 \frac{q_1 q_2}{d^2} \quad [k_0 = 9 \times 10^9 \text{ N m}^2/\text{C}^2] \\ \vec{F}_E &= q \cdot \vec{E} \\ \vec{F}_L &= q \cdot \vec{v} \wedge \vec{B} \\ F_{el} &= -k x \\ \vec{F}_{A_d} &= -\mu_d F_N \hat{v} \\ \vec{F}_{A_v} &= -\beta \vec{v} \\ F_{A_s} &\leq \mu_s F_N \\ \vec{T} ? \vec{F}_{A_s} ? &\Rightarrow \text{‘vincoli’}.\end{aligned}$$

- **Oscillatore armonico:**

$$\begin{aligned}\frac{d^2}{dt^2} z(t) &= -\omega^2 z(t) \iff z(t) = A \cos(\omega t + \phi). \\ \frac{d^2 x}{dt^2} &= -\frac{k}{m} x \quad (\text{molla}); \\ \frac{d^2 \theta}{dt^2} &\approx -\frac{g}{l} \theta \quad (\text{pendolo}).\end{aligned}$$

- **Trasformazioni di velocità:**

$$\vec{r}_{O'}(P) = \vec{r}_O(O) + \vec{r}_O(P).$$

- **Lavoro, energia cinetica e potenziale. Potenza.**

$$\begin{aligned}dL &= \vec{F} \cdot d\vec{s} \\ L|_A^B = \int_A^B dL &= \Delta \left(\frac{1}{2} mv^2 \right) \Big|_A^B \\ &[= -\Delta E_p|_A^B \quad \text{solamente } \vec{F} \text{ cons.}] \\ F_x &= -\frac{dE_p(x)}{dx}, \quad \text{etc.} \\ P &= \frac{dL}{dt} \quad (\text{anche } P = \frac{dE}{dt} \text{ e } P = \frac{dQ}{dt})\end{aligned}$$

- **Centro di massa** (‘baricentro’):

$$\begin{aligned}\vec{r}_{CM} &= \frac{\sum_i m_i \vec{r}_i}{\sum_i m_i} \\ \vec{F}_{tot}^{ext} &= \frac{d\vec{P}_{tot}}{dt} = \frac{d}{dt} \sum_i \vec{p}_i.\end{aligned}$$

- **Urti:** → conservano quantità di moto.

a) perfett. elastici: → conservano energia meccanica.

b) complet. anelastici: → si annulla E_c nel C.M.

- **Nota**, per urti perfett. elastici collineari: cons. q. di moto e cons. $E_C \rightarrow$ regola della somma delle velocità, ovvero regola della inversione delle velocità relative.

- **Fotometria:**

$$\begin{aligned}\eta &: \text{‘lm/W’} \\ 1 \text{ lx} &= 1 \text{ lm / } 1 \text{ m}^2 \quad (\text{illuminamento}) \\ 1 \text{ cd} &= 1 \text{ lm / } 1 \text{ sr} \quad (\text{intensità luminosa}) \\ \text{sr} &\rightarrow \text{‘estensione del radiante allo spazio’} \\ Q_v &: \text{ (‘quant. di luce’) : lm} \times \text{s} \quad (\text{‘Talbot’})\end{aligned}$$

- Corpo nero

Leggi di Stefan-Boltzmann e di Wien

$$\frac{P}{A} = \sigma T^4$$

$$\lambda_{max} \cdot T = 2.90 \times 10^{-3} \text{ K m}$$

ove $\sigma \approx 5.7 \times 10^{-8} \text{ W/m}^2\text{K}^4$

- Termometria (qui Q indica quantità di calore):

$$Q = C \Delta T$$

$$\sum_i Q_i = 0 \quad (\text{sistema isolato})$$

$$1 \text{ cal} = 4.184 \text{ J}$$

$$1 \text{ Btu} \approx 1055 \text{ J}$$

$$\lambda_{H_2O} = 80 \text{ cal/g (fusione)}$$

$$= 540 \text{ cal/g (ebollizione)}$$

- Andamenti esponenziali (Nota: $\alpha > 0$)

con z generica variabile (temperatura, velocità, nr. di nuclei o di batteri, etc.)

a) $\frac{dz}{dt} = \alpha z$
 $\Rightarrow z(t) = z_0 e^{t/\tau} \quad [\tau = \frac{1}{\alpha}]$

b) $\frac{dz}{dt} = -\alpha(z - z_F)$
 $\Rightarrow z(t) = z_F + (z_0 - z_F) e^{-t/\tau} \quad [\tau = \frac{1}{\alpha}]$

Termalizzazione: $\alpha = \eta/(cM)$.

Vel. limite (attrito tipo $-\beta v$): $\alpha = \beta/m$.

c) Crescita limitata a K : $dN/dt = rN(1 - N/K)$
 (Modello di Verhulst)
 $\Rightarrow N(t) = K/[1 + (1/N_0 + 1/K)K] e^{-rt}]$

- Fluidi:

$$\vec{F} = (P \cdot A) \hat{n}$$

$$\frac{dP}{dz} = \rho g \quad (z > 0 \text{ verso il basso})$$

$$\Delta P \rightarrow \text{si trasmette a tutto il fluido}$$

$$F_{Arch.}^\uparrow = \rho_f V_{f.s.} g$$

$$P + \rho g h + \frac{1}{2} \rho v^2 = \text{costante} \quad [\text{Th. Bernoulli}]$$

- Gas perfetti:

$$PV = nRT$$

$$R = 8.31 \text{ m}^2 \text{ kg s}^{-2} \text{ K}^{-1} \text{ mol}^{-1}$$

$$= 83.14 \text{ L mbar K}^{-1} \text{ mol}^{-1}$$

$$= 8.314 \text{ m}^3 \text{ Pa K}^{-1} \text{ mol}^{-1}$$

- Corpo rigido:

$$\vec{M} = \vec{r} \wedge \vec{F} \quad \left[\vec{M}_{tot} = \sum_i \vec{M}_i \right]$$

$$\vec{L} = \vec{r} \wedge \vec{p} \quad \left[\vec{L}_{tot} = \sum_i \vec{L}_i \right]$$

$$I = \sum_i m_i r_i^2 \quad [= \sum_i I_i] \rightarrow " \int dI "$$

$$\vec{M}^{(ext)} = 0 \implies \vec{L} = \text{cost}$$

In particolare, corpo rigido ruotante intorno ad un asse fisso:

$$x \leftrightarrow \theta$$

$$v = \frac{dx}{dt} \leftrightarrow \omega = \frac{d\theta}{dt}$$

$$a = \frac{dv}{dt} = \frac{d^2x}{dt^2} \leftrightarrow \dot{\omega} = \frac{d\omega}{dt} = \frac{d^2\theta}{dt^2}$$

$$m \leftrightarrow I$$

$$a = \frac{F}{m} \leftrightarrow \dot{\omega} = \frac{M}{I}$$

$$p = mv \leftrightarrow L = I\omega$$

$$F = \frac{dp}{dt} = ma \leftrightarrow M = \frac{dL}{dt} = I\dot{\omega}$$

$$\dots \leftrightarrow \dots$$

- Ottica geometrica:

Riflessione: $\theta_i = \theta_r$;

Legge di Snell: $n_1 \cdot \sin \theta_1 = n_2 \cdot \theta_2$;
 (in entrambi i casi: \vec{i} , \vec{n} , \vec{r} planari).

Punti coniugati specchi sferici e lenti:

$$\frac{1}{p} + \frac{1}{q} = \frac{1}{f}.$$

Distanze focali di specchi sfer. e lenti:

$$f = \pm \frac{R}{2} \quad (\text{concavo/convesso});$$

$$\frac{1}{f} = (n-1) \cdot \left(\frac{1}{R_1} - \frac{1}{R_2} \right).$$

(Si presti attenzione alle convenzioni dei segni.)

Ingrandimento lineare: $M = -q/p$.

Diottro sfer. ($R < 0$ se C dalla stessa parte di P):

$$\frac{n_1}{p} + \frac{n_2}{q} = \frac{n_2 - n_1}{R}$$

$$f_1 = R \frac{n_1}{n_2 - n_1} \quad ; \quad f_2 = R \frac{n_2}{n_2 - n_1};$$

$$M = -\frac{n_1}{n_2} \frac{q}{p}.$$

Fotocamera:

- apertura angolare: $\alpha = 2 \arctan((L/2)f) \approx L/f$.
- reciprocità: $n_D \times T = \text{cost}$ a parità di illumin. e ISO.
- sensibilità: se ISO raddoppia è sufficiente $Q_v/2$, etc.