

SUPERFICIE TOTALE $S = 2S_1 + S_2 = \pi R^2 + 2dR$
 $S = R(\pi R + 2d)$

TROVIAMO LE MASSE, CHE SONO PROPORZIONALI ALLE SUPERFICI

$M_1 : S_1 = M : S \Rightarrow M_1 = \frac{M \pi R^2}{2R(\pi R + 2d)}$
 E ANALOGAMENTE

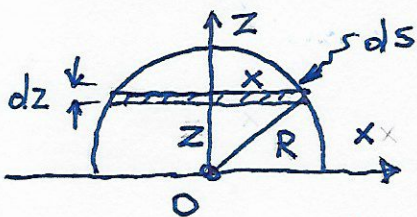
$M_2 = \frac{M \cdot 2dR}{R(\pi R + 2d)}$

→ LA POSIZIONE DEL CENTRO DI MASSA CM_2 DELLA PARTE RETTANGOLARE È OVVIA, IL MOMENTO DI

INERZIA DI UNA LASTRA RETTANGOLARE SI TROVA TABULATO:

$I_{2CM} = \frac{1}{12} M_2 ((2R)^2 + d^2) = \frac{Md(4R^2 + d^2)}{6(\pi R + 2d)}$

→ LA POSIZIONE DEL CENTRO DI MASSA DI UN SEMICERCHIO VA CALCOLATA TRAMITE INTEGRAZIONE:

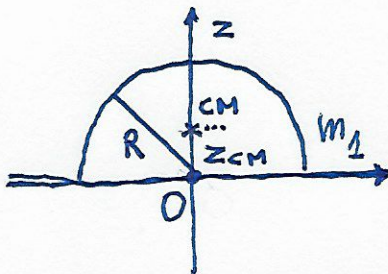


SI HA $x = \sqrt{R^2 - z^2}$ E PRENDENDO LA SUPERFICIE INFINITESIMA ds , DI SPESORE dz , A DISTANZA z DALL'ASSE x , CALCOLIAMO
 $ds = 2x dz = 2\sqrt{R^2 - z^2} dz$

PER LA DENSITÀ DI MASSA SUPERFICIALE DEL SEMICERCHIO SI HA

$\sigma = \frac{dm}{ds} = \frac{2M_1}{\pi R^2}$ E QUINDI $dm = \sigma ds = \frac{4M_1}{\pi R^2} \sqrt{R^2 - z^2} dz$

$z_{CM} = \frac{\int z dm}{M_1} = \frac{4}{\pi R^2} \int_0^R z \sqrt{R^2 - z^2} dz = \frac{4}{\pi R^2} \int_0^R \sqrt{R^2 - z^2} \cdot \frac{1}{2} d(z^2) =$
 $= \frac{2}{\pi R^2} \int_0^{R^2} \sqrt{R^2 - t} dt \stackrel{u=R^2-t}{=} \frac{2}{\pi R^2} \int_0^{R^2} \sqrt{u} du = \frac{4R}{3\pi}$



RICAVIAMO I_{1CM} COL TEOREMA DI STEINER

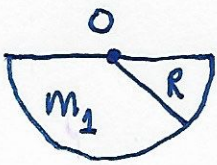
$I_{1O} = I_{1CM} + M_1 z_{CM}^2$

$\frac{1}{2} M_1 R^2 = I_{1CM} + M_1 \cdot \frac{16R^2}{9\pi^2} ; I_{1CM} = M_1 R^2 \left(\frac{1}{2} - \frac{16}{9\pi^2} \right)$

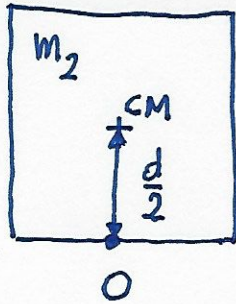
METTIAMO ORA INSIEME TUTTE LE QUANTITÀ GIÀ RICAVATE PER CALCOLARE IL MOMENTO D'INERZIA DELLA LASTRA.

SI RICAVA IL TOTALE SOMMANDO IL CONTRIBUTO DI TRE PARTI

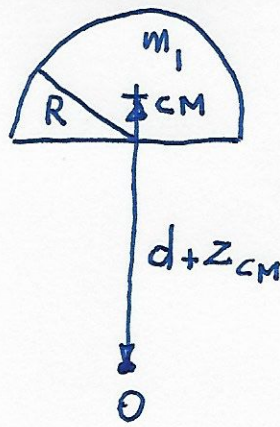
CONTINUA →



①



②



③

$$\textcircled{1}) \quad I_{\textcircled{1}} = I_{1O} = \frac{1}{2} m_1 R^2 = \frac{M}{(\pi R + 2d)} \frac{\pi R^3}{4}$$

$$\textcircled{2}) \quad I_{\textcircled{2}} = I_{2_{CM}} + m_2 \left(\frac{d}{2}\right)^2 = \frac{Md(4R^2 + d^2)}{6(\pi R + 2d)} + \frac{Md^3}{2(\pi R + 2d)} =$$

$$= \frac{Md(4R^2 + d^2 + 3d^2)}{6(\pi R + 2d)} = \frac{M}{(\pi R + 2d)} \left[\frac{2dR^2}{3} + \frac{2d^3}{3} \right]$$

$$\textcircled{3}) \quad I_{\textcircled{3}} = I_{1_{CM}} + (d + z_{CM})^2 m_1 = m_1 \left(\frac{R^2}{2} - \frac{16R^2}{9\pi^2} \right) + m_1 \left(d + \frac{4R}{3\pi} \right)^2 =$$

$$= \frac{M}{(\pi R + 2d)} \frac{\pi R}{2} \left[\frac{R^2}{2} - \frac{16R^2}{9\pi^2} + d^2 + \frac{16R^2}{9\pi^2} + \frac{8dR}{3\pi} \right] =$$

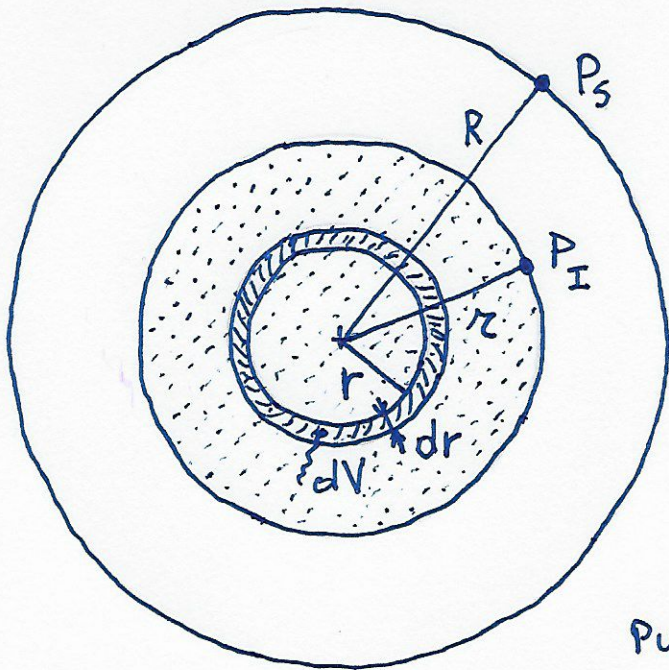
$$= \frac{M}{(\pi R + 2d)} \left[\frac{\pi R^3}{4} + \frac{\pi R d^2}{2} + \frac{4dR^2}{3} \right]$$

IL MOMENTO D'INERZIA TOTALE VALE $I_O = I_{\textcircled{1}} + I_{\textcircled{2}} + I_{\textcircled{3}}$

$$I_O = \frac{M}{(\pi R + 2d)} \left[\frac{\pi R^3}{4} + \frac{2dR^2}{3} + \frac{2d^3}{3} + \frac{\pi R^3}{4} + \frac{\pi R d^2}{2} + \frac{4R^2 d}{3} \right] =$$

$$= \frac{M}{(\pi R + 2d)} \left[\frac{6\pi R^3 + 24R^2 d + 6\pi R d^2 + 8d^3}{12} \right] =$$

$$= \frac{M}{6(\pi R + 2d)} (3\pi R^3 + 12R^2 d + 3\pi R d^2 + 4d^3)$$



LA FORZA DI GRAVITÀ ALLA SUPERFICIE È FACILE DA CALCOLARE:

$$\rightarrow \text{IN } P_S \rightarrow F = \frac{GmM}{R^2}$$

IN QUALUNQUE PUNTO INTERNO P_I DISTANTE r DAL CENTRO DEVE ANCHE VALERE (VEDI TESTO)

$$\rightarrow \text{IN } P_I \rightarrow F = \frac{GmM}{R^2} \quad (1)$$

MA LA FORZA DI GRAVITÀ IN P_I PUÒ ESSERE CALCOLATA CONOSCENDO

LA MASSA M_1 DELLA SFERA DI RAGGIO r (IL VOLUME PUNTIATO IN FIGURA). DETTA $\rho(r)$ LA DENSITÀ:

$$M_1 = \int_0^r \rho(r) dV = 4\pi \int_0^r r^2 \rho(r) dr$$

$dV = 4\pi r^2 dr$ È LA "BUCCIA SFERICA" INFINITESIMA DI VOLUME

$$\rightarrow \text{IN } P_I \rightarrow F = \frac{GmM_1}{r^2} \quad (2)$$

UGUAGLIAMO LA (1) E LA (2)

$$\frac{GmM}{R^2} = \frac{GmM_1}{r^2} \quad \frac{M}{R^2} = \frac{4\pi \int_0^r r^2 \rho(r) dr}{r^2} \quad (3)$$

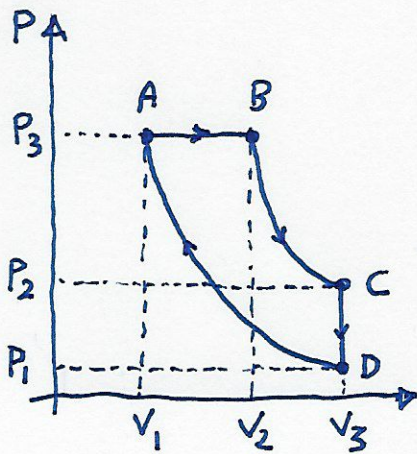
IL TERMINE A SINISTRA NON DIPENDE DA r . L'UNICO MODO IN CUI QUESTO SIA POSSIBILE ANCHE A DESTRA DELL'UGUALE È CHE L'INTEGRALE SIA PROPORZIONALE A r^2 . QUESTO IMPLICA CHE L'INTEGRANDO SIA PROPORZIONALE A r . QUESTO IMPLICA CHE ρ SIA INVERSAMENTE PROPORZIONALE A r

$$\rho(r) = \frac{k}{r} \Rightarrow \int_0^r r^2 \frac{k}{r} dr = \frac{k r^2}{2} \quad \text{E SOSTITUENDO NELLA (3)}$$

$$\frac{M}{R^2} = \frac{2\pi k R^2}{R^2} \Rightarrow k = \frac{M}{2\pi R^2}$$

QUINDI LA DENSITÀ DEL PIANETA VALE:

$$\rho(r) = \frac{M}{2\pi R^2 r}$$



$$Q_C = Q_{AB} = n c_p (T_B - T_A)$$

$$Q_F = |Q_{CD}| = -Q_{CD} = n c_v (T_C - T_D)$$

$$\eta = 1 - \frac{Q_F}{Q_C} = 1 - \frac{1}{\gamma} \frac{(T_C - T_D)}{(T_B - T_A)} \quad (1)$$

ESPANDIAMO IL RAPPORTO DELLE DIFFERENZE DI TEMPERATURA. USIAMO $PV = nRT$

$$X \equiv \frac{T_C - T_D}{T_B - T_A} = \frac{P_2 V_3 - P_1 V_3}{P_3 V_2 - P_3 V_1} = \frac{V_3 (P_2 - P_1)}{P_3 (V_2 - V_1)} \quad (2)$$

I PUNTI B E C STANNO SULLA STESSA ADIABATICA PER CUI

$$P_3 V_2^\gamma = P_2 V_3^\gamma \quad (3) \rightarrow$$

E LA STESSA COSA PER A E D

$$P_3 V_1^\gamma = P_1 V_3^\gamma \quad (4) \rightarrow P_3 = P_1 \frac{V_3^\gamma}{V_1^\gamma} \quad (5)$$

NONCHE', DIVIDENDO MEMBRO A MEMBRO LA (3) E LA (4) SI HA

$$\frac{V_2^\gamma}{V_1^\gamma} = \frac{P_2}{P_1} \quad (6)$$

RIPRENDIAMO LA (2) SOSTITUENDO PRIMA LA (5) POI LA (6)

$$X = \frac{V_3 V_1^\gamma (P_2 - P_1)}{P_1 V_3^\gamma (V_2 - V_1)} = \frac{V_1^\gamma (P_2 - P_1)}{V_3^{\gamma-1} (V_2 - V_1)} = \frac{V_1^\gamma \left(\frac{V_2^\gamma}{V_1^\gamma} - 1 \right)}{V_3^{\gamma-1} (V_2 - V_1)} = \frac{V_2^\gamma - V_1^\gamma}{V_3^{\gamma-1} (V_2 - V_1)}$$

IL PUNTO PIÙ CALDO DEL CICLO È B, QUINDI SI HA

$$V_2 = \alpha V_1 \quad \text{MENTRE IL VOLUME MASSIMO È } V_3, \text{ QUINDI } V_3 = \beta V_1$$

$$X = \frac{\alpha^\gamma V_1^\gamma - V_1^\gamma}{\beta^{\gamma-1} V_1^{\gamma-1} (\alpha V_1 - V_1)} = \frac{(\alpha^\gamma - 1) V_1^\gamma}{\beta^{\gamma-1} (\alpha - 1) V_1^\gamma}$$

PER CUI,
RI-SOSTITUENDO NELLA
(1)

$$\eta = 1 - \frac{(\alpha^\gamma - 1)}{\gamma \beta^{\gamma-1} (\alpha - 1)}$$