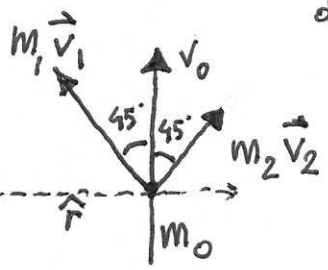


PER LA FORZA DI GRAVITA ALLA SUPERFICIE TERRESTRE $\frac{GMm}{R^2} = mg$ E

quindi $GM = gR^2$ ① PER UN SATELLITE IN ORBITA CIRCOLARE $\frac{GMm}{d^2} = \frac{mv_0^2}{d} \rightarrow v_0 = \sqrt{\frac{GM}{d}}$ E USANDO LA ①: $v_0 = \sqrt{\frac{g}{d}} R$ ②



PER CONSERVAZIONE DI \vec{P} , SE m_1 E m_2 SONO LE MASSE DEI DUE FRAMMENTI E \vec{v}_1 E \vec{v}_2 LE LORO VELOCITA', SCOMPONENDO QUESTE ULTIME IN DIREZIONE RADIALE E TANGENZIALE SI HA:

$$\begin{cases} m_0 v_0 = m_1 v_1 \cos(45^\circ) + m_2 v_2 \cos(45^\circ) = \frac{\sqrt{2}}{2} (m_1 v_1 + m_2 v_2) \\ 0 = m_1 v_1 \sin(45^\circ) - m_2 v_2 \sin(45^\circ) \end{cases}$$

DALLA SECONDA EQ SI OTTIENE $v_2 = m_1 v_1 / m_2$ CHE SOSTITUITA NELLA PRIMA DA

$$m_0 v_0 = \frac{\sqrt{2}}{2} (m_1 v_1 + m_2 \frac{m_1 v_1}{m_2}) = \frac{\sqrt{2}}{2} m_1 v_1 \left(1 + \frac{m_2}{m_1}\right) \rightarrow v_1 = \frac{m_0 v_0}{\sqrt{2} m_1} \text{ ③}$$

IL FRAMMENTO SI ALLONTANA INDEFINITAMENTE DALLA TERRA SE LA SUA ENERGIA MECCANICA E' POSITIVA. SCRIVIAMO $E_1 > 0$:

$$E_1 = \frac{1}{2} m_1 v_1^2 - \frac{GMm_1}{d} > 0 \xrightarrow{\text{① ③}} \frac{1}{2} m_1 \frac{m_0^2 v_0^2}{2 m_1^2} > \frac{g R^2 m_1}{d} \xrightarrow{\text{②}}$$

$$\rightarrow \frac{m_0^2}{4 m_1^2} \frac{g R^2}{d} > \frac{g R^2}{d} \rightarrow m_1^2 < \frac{m_0^2}{4} \text{ MA } m_1 \text{ DEVE ESSERE POSITIVA} \rightarrow \boxed{a) 0 < m_1 < \frac{m_0}{2}}$$

PER QUESTI VALORI m_1 SFUGGE ALLA GRAVITA' TERRESTRE

NEL SEGUITO POTREMO UTILIZZARE IL DATO DEL TESTO $m_1 = 1,5 \frac{m_0}{2} = \frac{3m_0}{4}$ ④

- SIA v_M LA VELOCITA' DI m_1 AL PERIGEO E R_M LA SUA DISTANZA DAL CENTRO DELLA TERRA IN QUEL MOMENTO.
- IMPONIAMO LA CONSERVAZIONE DI \vec{L} E DI E TRA UN ISTANTE APPENA SUCCESSIVO ALLO SCOPPIO E IL PASSAGGIO AL PERIGEO

$$L_z = m_1 v_1 \cos(45^\circ) \cdot d = m_1 v_M R_M \rightarrow v_M = \frac{v_1 d}{\sqrt{2} R_M} \text{ ⑤}$$

$$E = \frac{1}{2} m_1 v_1^2 - \frac{GMm_1}{d} = \frac{1}{2} m_1 v_M^2 - \frac{GMm_1}{R_M}$$

SOSTITUIAMO v_1, GM E v_M

$$\frac{1}{2} \frac{m_0^2 v_0^2}{2 m_1^2} - \frac{g R^2}{d} = \frac{1}{2} \frac{m_0 v_0^2}{2 m_1^2} \frac{d^2}{2 R_M^2} - \frac{g R^2}{R_M}$$

ORA SOSTITUIAMO ANCHE v_0 ②

$$\frac{1}{4} \frac{m_0^2}{m_1^2} \frac{g R^2}{d} - \frac{g R^2}{d} = \frac{1}{8} \frac{m_0^2}{m_1^2} \frac{d^2}{R_M^2} \frac{g R^2}{d} - \frac{g R^2}{R_M}$$

$$\frac{m_0^2 - 4 m_1^2}{4 m_1^2 d} = \frac{m_0^2 d^2 - 8 m_1^2 R_M d}{2 m_1^2 R_M^2 d}$$

CAMBIAMO SEGNO A TUTTO

$$2 R_M^2 (4 m_1^2 - m_0^2) - 8 m_1^2 R_M d + m_0^2 d^2 = 0 \quad \text{MA ORA USIAMO LA ④ } m_1 = \frac{3m_0}{4}$$

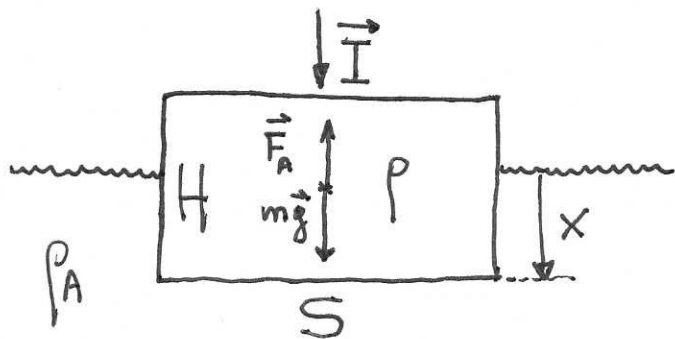
$$2 R_M (4 \cdot \frac{9m_0^2}{16} - m_0^2) - 8 \cdot \frac{9m_0^2}{16} d R_M + m_0^2 d^2 = 0 \rightarrow 5 R_M^2 - 9 d R_M + 2 d^2 = 0$$

$$R_M = \frac{9d - \sqrt{81d^2 - 40d^2}}{10} \quad \text{LA SOLUZIONE COL + E' L'AFELIO}$$

$$R_M = d \left(\frac{9 - \sqrt{41}}{10} \right)$$

INSERENDO I NUMERI $R_M \approx 1706 \text{ km}$ CHE E' BEN MINORE DEL RAGGIO DELLA TERRA

QUINDI $\boxed{b) \text{ PRECIPITA SULLA TERRA}}$



TROVIAMO LA X DI EQUILIBRIO. ABBIAMO 2 FORZE: PESO E ARCHIMEDE

$$m = SH\rho \quad F_A = Sx_{eq}\rho_A g$$

$$m = F_A \text{ (EQUILIBRIO)} \quad SH\rho g = Sx_{eq}\rho_A g$$

$$x_{eq} = H \frac{\rho}{\rho_A} \text{ CHE È ANCHE LA } x \text{ INIZIALE}$$

$$\text{PER } t=0 \text{ QUINDI } x(0) = H \frac{\rho}{\rho_A} \quad (1)$$

$$\text{PER } t > 0 \quad F_x = m\ddot{x} \rightarrow Sx\rho_A g - SH\rho g = SH\rho \ddot{x} \text{ CIOÈ}$$

$$\ddot{x} + \frac{\rho_A g}{\rho H} x = g \quad \text{EQUAZIONE DELL'OSCILLATORE ARMONICO CON } \omega^2 = \frac{\rho_A g}{\rho H}$$

LA SOLUZIONE È DELLA FORMA $x(t) = A \cos(\omega t + \phi) + H \frac{\rho}{\rho_A}$ (2). PER

DETERMINARE A E ϕ SERVONO LE CONDIZIONI INIZIALI. (1) GIÀ CE LA

ABBIAMO. PER $\dot{x}(0) = v_0$ USIAMO IL TEOREMA DELL'IMPULSO IN $t=0$

$$\vec{I} = m \vec{v}_0 \rightarrow \vec{v}_0 = \vec{I}/m + \dot{x}(0) = I/\rho SH. \quad \text{IMPONIAMO } x(0) \text{ E } \dot{x}(0) \text{ IN (2)}$$

$$\rightarrow x(0) = H \frac{\rho}{\rho_A} = A \cos(\phi) + H \frac{\rho}{\rho_A} \rightarrow A \cos \phi = 0 \rightarrow \phi = \pm \pi/2 \quad \text{OK}$$

$$\rightarrow \dot{x}(t) = -A\omega \sin(\omega t + \phi); \rightarrow \dot{x}(0) = \frac{I}{\rho SH} = -A\omega \sin \phi \quad (3)$$

ORA SE $\phi = \pm \pi/2 \rightarrow \sin \phi = \pm 1$ PER AVERE UNA EQ (3) TUTTA POSITIVA

$$\sin \phi = -1 \rightarrow \phi = -\pi/2 \quad (4) \quad \text{E } A = \frac{I}{\rho SH \omega} = \frac{I}{\rho SH} \sqrt{\frac{\rho H}{\rho_A g}} \rightarrow$$

$$A = \frac{I}{\sqrt{\rho \rho_A H g}} \quad (5) \quad \text{PER CUI (4)(5)} \quad x(t) = \frac{I}{\sqrt{\rho \rho_A H g}} \cos\left(\omega t - \frac{\pi}{2}\right) + H \frac{\rho}{\rho_A}$$

$$\text{OU) } x(t) = \frac{I}{\sqrt{\rho \rho_A H g}} \sin\left(\sqrt{\frac{\rho_A g}{\rho H}} t\right) + H \frac{\rho}{\rho_A}$$

$$\text{SICCOME } -1 < \sin \theta < 1 \text{ SI HA } x_{\min} = -\frac{I}{\sqrt{\rho \rho_A H g}} + H \frac{\rho}{\rho_A} \quad x_{\max} = \frac{I}{\sqrt{\rho \rho_A H g}} + H \frac{\rho}{\rho_A}$$

$$x_{\min} > 0 \quad -\frac{I}{\sqrt{\rho \rho_A H g}} + H \frac{\rho}{\rho_A} > 0 \rightarrow I < \sqrt{\rho \rho_A H g} H \frac{\rho}{\rho_A} \quad (6)$$

$$x_{\max} < H \quad \frac{I}{\sqrt{\rho \rho_A H g}} + H \frac{\rho}{\rho_A} < H \rightarrow I < \sqrt{\rho \rho_A H g} H \left(1 - \frac{\rho}{\rho_A}\right) \quad (7)$$

RIMANE DA CAPIRE QUALE CONDIZIONE È PIÙ STRINGENTE. LA (6) È PIÙ STRINGENTE DI (7) SE $\rho/\rho_A < (1 - \rho/\rho_A) \rightarrow 2\rho/\rho_A < 1 \rightarrow \rho < \rho_A/2$

PER CUI

- PER $\rho < \rho_A/2$ IL VALORE MASSIMO
- b) DI I È DATO DALLA (6)
- PER $\rho_A/2 < \rho < \rho_A$ IL VALORE MASSIMO
- DI I È DATO DALLA (7)

CHIAMO V_{A0} e V_{B0} i volumi iniziali, n IL NUMERO DELLE MOLE SIA IN A CHE IN B, T_0 LA TEMPERATURA INIZIALE. P_A, P_B, V_B E T SONO PRESSIONI, VOLUMI E TEMPERATURA (UGUALE PER A E B) IN UN ISTANTE GENERICO SUCCESSIVO. IL VOLUME DI A È FISSO ED È UGUALE A V_{A0} . INDICO COL PEDICE f I VALORI FINALI DI TUTTE LE VARIABILI.

$$\bullet V_{A0} = \frac{nRT_0}{P_{A0}}, V_A = V_{Af} = V_{A0} \quad V_{B0} = \frac{nRT_0}{P_{B0}}, V_{Bf} = \frac{nRT_f}{P_f} = V_{Af} = V_{A0} \quad (1)$$

APPLICHIAMO IL 1° PRINCIPIO A TUTTO IL SISTEMA A+B

$$dU_{A+B} = \cancel{dQ_{A+B}} + dW_{A+B} \rightarrow dU_A + dU_B = -P_A dV_A - P_B dV_B$$

$$(\nu c_{vA} + \nu c_{vB}) dT = -\frac{\nu RT}{V_B} dV_B \rightarrow \frac{dT}{T} = -\frac{R}{(c_{vA} + c_{vB})} \frac{dV_B}{V_B} \quad (2)$$

$$\text{MA } c_{vA} = c_v(\text{He}) = \frac{3}{2}R, \quad c_{vB} = c_v(\text{N}_2) = \frac{5}{2}R \rightarrow \frac{R}{(c_{vA} + c_{vB})} = \frac{R}{\frac{3}{2}R + \frac{5}{2}R} = \frac{1}{4} \quad (3)$$

$$(2) + (3) \quad \frac{dT}{T} = -\frac{1}{4} \frac{dV_B}{V_B} \rightarrow \ln(T) = -\frac{1}{4} \ln(V_B) + \text{cost} \rightarrow \ln(T V_B^{\frac{1}{4}}) = \text{cost}$$

CIOÈ $T V_B^{\frac{1}{4}} = \text{cost}$, ED USANDO $PV = nRT$ QUINDI $T = \frac{PV}{nR}$

$$P_B V_B V_B^{\frac{1}{4}} = \text{cost} \cdot nR = \text{cost}' \rightarrow P_B V_B^{\frac{5}{4}} = \text{cost}'$$

$$\text{PER CUI } P_{B0} V_{B0}^{\frac{5}{4}} = P_f V_{Bf}^{\frac{5}{4}}; \text{ DALLE (1)} \quad V_{B0} = \frac{nRT_0}{P_{B0}}, \quad V_{Bf} = \frac{nRT_0}{P_{A0}}$$

E METTENDO TUTTO INSIEME:

$$P_f = P_{B0} \left(\frac{V_{B0}}{V_{Bf}} \right)^{\frac{5}{4}} = P_{B0} \left(\frac{\frac{nRT_0}{P_{B0}}}{\frac{nRT_0}{P_{A0}}} \right)^{\frac{5}{4}} = P_{B0} \sqrt[4]{\left(\frac{P_{A0}}{P_{B0}} \right)^5} = \sqrt[4]{\frac{P_{A0}^5}{P_{B0}}}$$