

IN QUESTO PROBLEMA SI CONSERVA L'ENERGIA MECCANICA. QUELLA INIZIALE VALE $E_i = mg(h+r)$. [M=MASSA DELLA SFERA]

ESAMINIAMO ORA LA SITUAZIONE IN FIGURA.
 → SE LA SFERA RIESCE A PASSARE IL PUNTO SUPERIORE DEL CERCHIO SENZA PERDERE CONTATTO ALLORA PERCORRÈ TUTTO IL RESTO DELLA TRAIETTORIA.

CHIAMIAMO v E ω LA VELOCITÀ LINEARE E LA VELOCITÀ ANGOLARE DELLA SFERA NEL PUNTO PIU ALTO DEL CERCHIO. PONIAMO $E_i = E_f$

$$mg(h+r) = mg(2R-r) + \frac{1}{2}mv^2 + \frac{1}{2}I\omega^2 \quad I = \frac{2}{5}mr^2 \quad \omega = \frac{v}{r}$$

$$mg(h+r-2R+r) = \frac{1}{2}mv^2 + \frac{1}{2} \cdot \frac{2}{5}mr^2 \frac{v^2}{r^2} = \frac{7}{10}mv^2 \quad \text{PER CUI}$$

$$v^2 = \frac{10}{7}g(h-2(R-r)) \quad (1)$$

ESAMINIAMO LE FORZE. VISTO CHE IL C.M. FA UN MOTO CIRCOLARE DI RAGGIO $R-r$ LA SOMMA DI \vec{N} ED \vec{mg} DEVE UGUAGLIARSI ALLA FORZA CENTRIFUGA

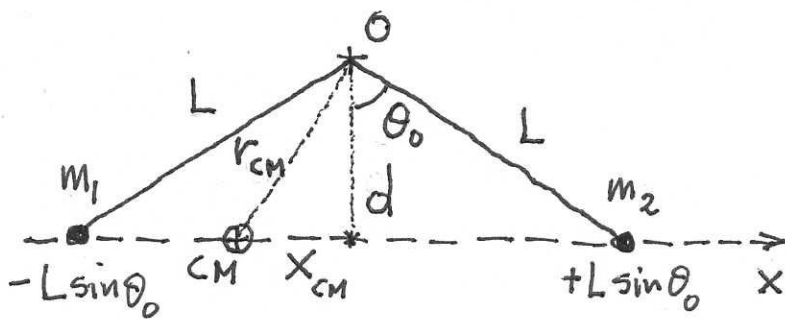
$$mg + N = \frac{mv^2}{(R-r)} \quad \rightarrow \quad N = \frac{mv^2}{(R-r)} - mg$$

PERCHÈ CI SIA CONTATTO SI DEVE AVERE $N > 0$

$$\frac{mv^2}{(R-r)} > mg \quad (1) \quad \rightarrow \quad \frac{10}{7}g \frac{(h-2(R-r))}{(R-r)} > g$$

$$h - 2(R-r) > \frac{7}{10}(R-r)$$

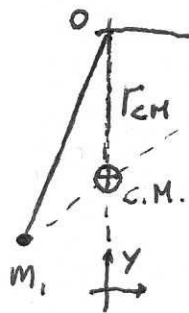
$$h > \left(2 + \frac{7}{10}\right)(R-r) = h_{\text{MIN}} = \frac{27}{10}(R-r)$$



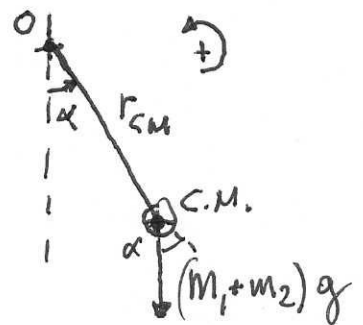
SCEGLIAMO L'ASSE X IN FIGURA
CON ORIGINE SULLA VERTICALE DI
O, A DISTANZA d DA QUESTO
 $d = L \cos \theta_0$
CALCOLIAMO LA X_{CM} PER POI TROVARE
 r_{CM} , LA DISTANZA DEL C.M. DA O

$$X_{CM} = \frac{m_1(-L \sin \theta_0) + m_2(L \sin \theta_0)}{m_1 + m_2} = L \sin \theta_0 \left(\frac{m_2 - m_1}{m_2 + m_1} \right)$$

$$r_{CM} = \sqrt{d^2 + X_{CM}^2} = \sqrt{L^2 \cos^2 \theta_0 + L^2 \sin^2 \theta_0 \left(\frac{m_2 - m_1}{m_2 + m_1} \right)^2} = L \sqrt{\cos^2 \theta_0 + \sin^2 \theta_0 \left(\frac{m_2 - m_1}{m_2 + m_1} \right)^2}$$



CHIARAMENTE LA POSIZIONE
DI EQUILIBRIO SI HA COL C.M.
IN VERTICALE SOTTO AL PUNTO
DI SOSPENSIONE (SINISTRA)
CHIAMIAMO α L'INCLINAZIONE DI
 r_{CM} RISPETTO ALLA VERTICALE IN
UN MOMENTO QUALSIASI DEL
SUO MOTO. (DESTRA)



L'UNICO MOMENTO MECCANICO ESTERNO È DATO DALLA FORZA DI
GRAVITÀ TOTALE APPLICATA AL CENTRO DI MASSA $M = -(m_1 + m_2)g$
IL MOMENTO D'INERZIA DEL SISTEMA È $I = m_1 L^2 + m_2 L^2 = (m_1 + m_2) L^2$

SCRIVIAMO $M = I \ddot{\alpha}$

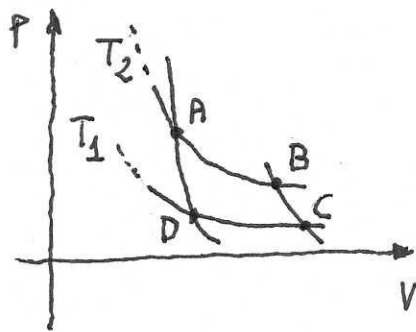
$$-(m_1 + m_2)g r_{CM} \sin \alpha = (m_1 + m_2) L^2 \ddot{\alpha}$$

PER PICCOLE OSCILLAZIONI

$$\ddot{\alpha} + \frac{g r_{CM}}{L^2} \alpha = 0$$

$$\omega^2 = \frac{g r_{CM}}{L^2} \sqrt{\cos^2 \theta_0 + \sin^2 \theta_0 \left(\frac{m_2 - m_1}{m_2 + m_1} \right)^2}$$

$$T = \frac{2\pi}{\omega} = 2\pi \sqrt{\frac{L}{g \sqrt{\cos^2 \theta_0 + \sin^2 \theta_0 \left(\frac{m_2 - m_1}{m_2 + m_1} \right)^2}}}$$



CHIAMIAMO T_1 E T_2 LA TEMPERATURA DELLE DUE ISOTERME.

$B \rightarrow C$ ADIABATICA $\rightarrow P_B V_B^\gamma = P_C V_C^\gamma$ ① $\gamma = \frac{7}{5}$
 $D \rightarrow A$ $PV^3 = \text{cost}$ $\rightarrow P V^3 = P_D V_D^3 = P_A V_A^3$ ②

CALCOLIAMO I CALORI SCAMBIATI SULLE ISOTERME E SU $D \rightarrow A$

$A \rightarrow B$ $Q_{AB} = nRT_2 \ln\left(\frac{V_B}{V_A}\right) > 0$ CALORE "CALDO"

$B \rightarrow C$ $Q_{BC} = 0$

$C \rightarrow D$ $Q_{CD} = nRT_1 \ln\left(\frac{V_D}{V_C}\right) = -nRT_1 \ln\left(\frac{V_C}{V_D}\right) < 0$ CALORE "FREDDO"

$D \rightarrow A$ $\Delta U_{DA} = nC_V(T_2 - T_1) = \frac{nR(T_2 - T_1)}{\gamma - 1}$

$W_{DA} = - \int_D^A P dV = - P_A V_A^3 \int_D^A \frac{dV}{V^3} = - P_A V_A^3 \left[-\frac{1}{2} V^{-2} \right]_D^A$
 $= \frac{1}{2} P_A V_A^3 \left(\frac{1}{V_D^2} - \frac{1}{V_A^2} \right) = \frac{1}{2} P_A V_A \left(1 - \left(\frac{V_A}{V_D}\right)^2 \right) = \frac{1}{2} nRT_2 \left(1 - \left(\frac{V_A}{V_D}\right)^2 \right)$

$Q_{DA} = \Delta U_{DA} - W_{DA} = \frac{nR(T_2 - T_1)}{\gamma - 1} - \frac{1}{2} nRT_2 \left(1 - \left(\frac{V_A}{V_D}\right)^2 \right)$

QUESTO CALORE È SEMPRE > 0 PERCHÉ $PV^3 = \text{cost}$ È PIÙ RIPIDA DI UN'ADIABATICA, TENDE QUINDI AD UNA ISOCORA.

$\eta = 1 - \frac{Q_F}{Q_C} = 1 - \frac{(-Q_{CD})}{(Q_{AB} + Q_{DA})} = 1 - \frac{nRT_1 \ln\left(\frac{V_C}{V_D}\right)}{nRT_2 \ln\left(\frac{V_B}{V_A}\right) + \frac{nR(T_2 - T_1)}{\gamma - 1} - \frac{1}{2} nRT_2 \left(1 - \left(\frac{V_A}{V_D}\right)^2 \right)}$

$\eta = 1 - \frac{T_1 \ln\left(\frac{V_C}{V_D}\right)}{T_2 \ln\left(\frac{V_B}{V_A}\right) + \frac{(T_2 - T_1)}{\gamma - 1} - \frac{1}{2} T_2 \left(1 - \left(\frac{V_A}{V_D}\right)^2 \right)}$

RIMANGONO DA TROVARE LE INCOGNITE T_1, T_2, V_D *

• PER LA LEGGE DEI GAS PERFETTI $T_2 = \frac{P_A V_A}{nR}$ *

• DALLA ① $P_B V_B^\gamma = P_C V_C^\gamma$ $P_B V_B V_B^{\gamma-1} = P_C V_C V_C^{\gamma-1}$ $nRT_2 V_B = nRT_1 V_C$

QUINDI $T_1 = T_2 \left(\frac{V_B}{V_C}\right)^{\gamma-1} = \frac{P_A V_A}{nR} \left(\frac{V_B}{V_C}\right)^{\frac{2}{5}}$ *

• DALLA ② $P_A V_A^3 = P_D V_D^3$ $P_A V_A V_A^2 = P_D V_D V_D^2$ $nRT_2 V_A^2 = nRT_1 V_D^2$

QUINDI $V_D = V_A \sqrt{\frac{T_2}{T_1}} = V_A \left(\frac{V_C}{V_B}\right)^{\frac{\gamma-1}{2}} = V_A \left(\frac{V_C}{V_B}\right)^{\frac{2}{10}}$ *