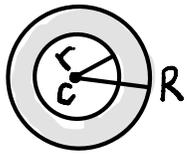


1.

(a) Calcolo del momento di inerzia del cilindro cavo in rotazione attorno all'asse centrale:

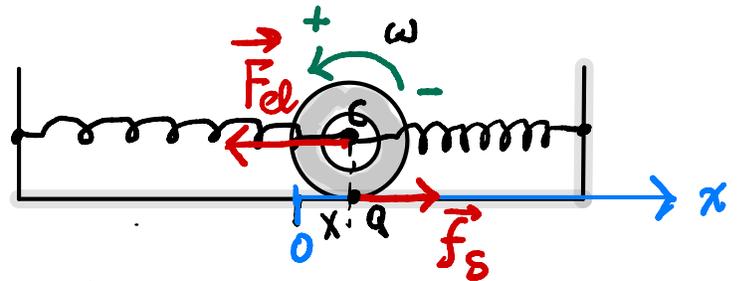


$$I_c = \frac{M_R R^2}{2} - \frac{M_r r^2}{2}; \quad \begin{cases} M_R = \sigma \pi R^2 \\ M_r = \sigma \pi r^2 \end{cases}; \quad m = M_R - M_r = \sigma \pi (R^2 - r^2)$$

$$\Rightarrow I_c = \frac{\sigma \pi}{2} (R^4 - r^4) = \frac{\sigma \pi}{2} (R^2 - r^2)(R^2 + r^2) = \frac{m}{2} (R^2 + r^2)$$

In questo caso  $r = R/2 \Rightarrow I_c = \frac{5}{8} m R^2 \Leftrightarrow K_c = \sqrt{5/8} R$

(b)  $x$  è la coordinata del CM, positiva verso "destra";



il rotolamento è puro [in modulo  $v = \omega R$ ];

$\omega = \dot{\theta}$  è positiva se è antioraria  $\Rightarrow \dot{x} = -R \dot{\theta}$  e  $\ddot{x} = -R \ddot{\theta}$

$\Rightarrow$  le leggi di moto, assumendo arbitrariamente che la forza di attrito statica sia verso "destra", sono date da

$$\begin{cases} \vec{F}_{TOT} = m \vec{a} = \vec{F}_{el} + \vec{f}_s \Leftrightarrow m \ddot{x} = -2kx + f_s \\ \vec{\tau}_c = I_c \vec{\alpha} = \vec{R} \times \vec{f}_s \Leftrightarrow I_c \ddot{\theta} = R f_s \end{cases}$$

Si deve porre  $F_{el} = -2kx$  perché le due molle agiscono in parallelo.

Combinando le due equazioni tramite la  $\ddot{x} = -R \ddot{\theta} \Leftrightarrow \ddot{\theta} = -\ddot{x}/R$

$$m \ddot{x} = -2kx + I_c \ddot{\theta} / R = -2kx - \frac{5}{8} m \ddot{x} \Leftrightarrow \ddot{x} = -\frac{16}{13} \frac{k}{m} x$$

che è l'equazione di moto armonico semplice con pulsazione  $\omega_0 = \sqrt{\frac{16k}{13m}}$

(c) Rispetto il punto di contatto istantaneo Q l'equazione della rotazione diventa

$$\tau_Q = +F_{el} \cdot R = 2kxR = I_Q \ddot{\theta}, \quad I_Q = I_c + mR^2 = \frac{13}{8} mR^2, \quad \ddot{\theta} = -\ddot{x}/R$$

$\Rightarrow \ddot{x} = -\frac{16}{13} \frac{k}{m} x$  come nel punto (b).

(d) La soluzione generale dell'equazione del moto in  $x$  è

$$x(t) = A \sin(\omega_0 t + \phi)$$

con condizioni  $x(0) = 0, \dot{x}(0) = v_i \Rightarrow \begin{cases} A \sin \phi = 0, \phi = 0 \\ A \omega_0 \cos \phi = A \omega_0 = v_i \end{cases}$

$\Rightarrow$  la soluzione particolare è

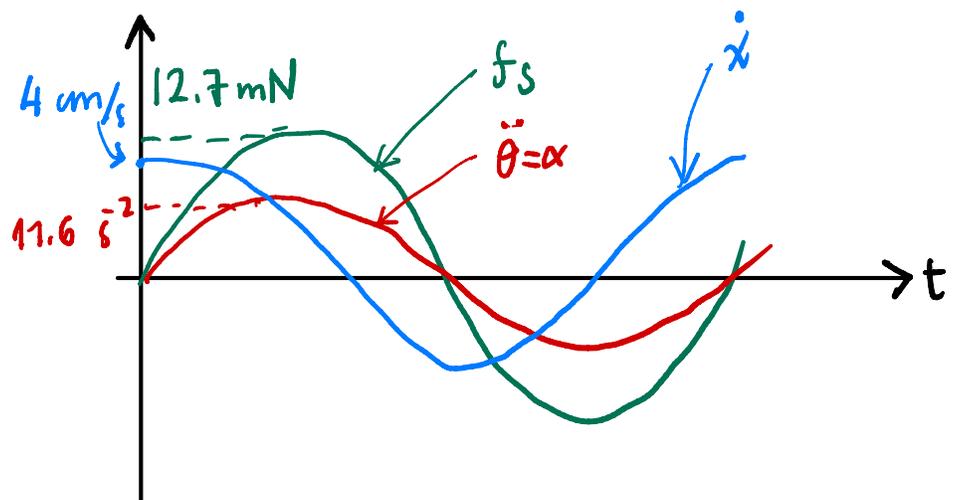
$$x(t) = \frac{v_i}{\omega_0} \sin \omega_0 t \Rightarrow \begin{cases} \ddot{x} = v_i \cos \omega_0 t \\ \dot{x} = -\omega_0 v_i \sin \omega_0 t \end{cases}$$

$$e \quad f_s = \frac{I_c \ddot{\theta}}{R} = -m \frac{K_c^2}{R^2} \ddot{x} = -\frac{5}{8} m \ddot{x} = +\frac{5}{2} v_i \sqrt{\frac{m \cdot k}{13}} \sin \omega_0 t$$

$$\omega_0 = \sqrt{\frac{16 k}{13 m}} = 14.5 \text{ s}^{-1}$$

$$\frac{5}{2} v_i \sqrt{\frac{m \cdot k}{13}} = 12.7 \text{ mN}$$

$$\frac{\omega_0 v_i}{R} = 11.6 \text{ s}^{-2}$$



$$(e) \quad E = \frac{1}{2} m \dot{x}^2 + \frac{1}{2} I_c \dot{\theta}^2 + \frac{1}{2} \cdot 2k x^2 = \frac{1}{2} m \dot{x}^2 \left[ 1 + \frac{K_c^2}{R^2} \right] + k x^2 =$$

$$= \frac{13}{16} m \dot{x}^2 + k x^2 = \frac{13}{16} m v_i^2 \cos^2 \omega_0 t + \frac{k v_i^2}{\omega_0^2} \sin^2 \omega_0 t =$$

$$= \frac{13}{16} m v_i^2 \cos^2 \omega_0 t + \frac{13}{16} m v_i^2 \sin^2 \omega_0 t = \frac{13}{16} m v_i^2 = \text{costante} = 4.6 \times 10^{-5} \text{ J}$$

NB  $E = E(0) =$  energia solo cinetica (traslazionale e rotazionale) iniziale del cilindro.

(f) L'attrito massimo richiesto è  $f_{s \max} = \frac{5}{2} v_i \sqrt{\frac{m \cdot k}{13}} = 12.7 \text{ mN}$  e non può

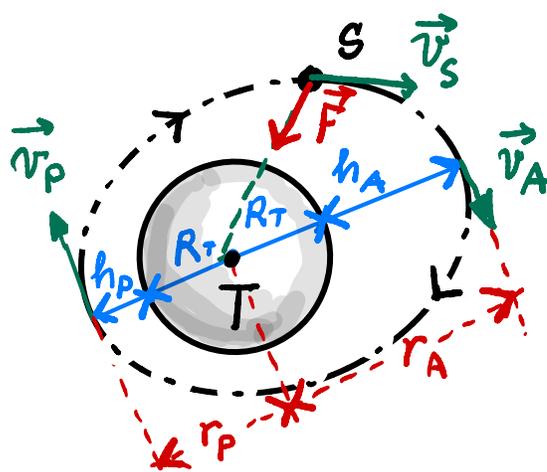
$$\text{superare } \mu_s m g \Leftrightarrow \mu_s \geq \frac{12.7 \times 10^{-3} \text{ N}}{35 \text{ g} \times 9.8 \text{ m/s}^2} \approx 0.037$$

2.

Le distanze radiali vanno riferite al centro della Terra (un fuoco dell'ellisse):

$$r_p = h_p + R_T \cong 6.60 \times 10^6 \text{ m}$$

$$r_A = h_A + R_T \cong 7.32 \times 10^6 \text{ m}$$



(a) • Conservazione del momento angolare del satellite rispetto il centro di forze al perigeo e all'apogeo:

$$v_p r_p = v_A r_A \quad (\text{perché in } P \text{ e } A \quad \vec{v} \text{ e } \vec{r} \text{ sono perpendicolari})$$

• Conservazione dell'energia meccanica al perigeo/apogeo:

$$E = \frac{1}{2} m v_A^2 - \frac{G m M_T}{r_A} = \frac{1}{2} m v_p^2 - \frac{G m M_T}{r_p} \Leftrightarrow v_A^2 - \frac{2\mu}{r_A} = v_p^2 - \frac{2\mu}{r_p}$$

$$\text{Sostituendo } v_p = v_A (r_A / r_p) \Rightarrow v_A^2 \left(1 - \frac{r_A^2}{r_p^2}\right) = 2\mu \left(\frac{1}{r_A} - \frac{1}{r_p}\right)$$

$$\Rightarrow v_A^2 \left[ \frac{(r_p + r_A)(r_p - r_A)}{r_p^2} \right] = 2\mu \left( \frac{r_p - r_A}{r_A r_p} \right) \Rightarrow$$

$$v_A = \sqrt{\frac{2\mu r_p}{r_A (r_A + r_p)}} ; \quad v_p = \sqrt{\frac{2\mu r_A}{r_p (r_A + r_p)}}$$

Valori numerici:  $v_A \cong 7.19 \text{ km/s} ; \quad v_p \cong 7.97 \text{ km/s}$

(b) Energia meccanica per unità di massa:  $\epsilon = E/m = \frac{v^2}{2} - \frac{\mu}{r} = \text{cost.}$

$$\text{Per esempio al perigeo } \epsilon = \frac{v_p^2}{2} - \frac{\mu}{r_p} = \frac{\mu r_A}{r_p (r_p + r_A)} - \frac{\mu}{r_p} = -\frac{\mu}{r_A + r_p}$$

Valore numerico:  $\epsilon \cong -2.86 \times 10^7 \text{ J/kg} < 0$  perché l'orbita è chiusa (ellittica)

(c) Con la conservazione dell'energia :  $\frac{v^2}{2} - \frac{\mu}{r} = \varepsilon = -\frac{\mu}{r_A+r_p}$

$$\Rightarrow v = \sqrt{2\mu \left( \frac{1}{r} - \frac{1}{r_A+r_p} \right)}$$

(d) Il momento angolare "specifico" - per unità di massa riferito al centro della Terra è in modulo (preso in  $r=r_p$ ):

$$\frac{L_T}{m} = h_T = r_p v_p = \sqrt{2\mu \frac{r_A r_p}{r_A+r_p}} \cong 5.26 \times 10^{10} \text{ m}^2/\text{s}$$

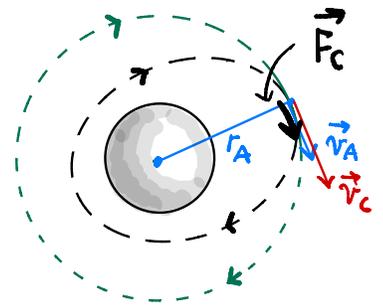
Si ricorda il risultato per la velocità di area spazzata dal satellite (II legge di Kepler):

$$\frac{dA}{dt} = \frac{|\vec{L}_T|}{2m} = \frac{h_T}{2} \text{ (costante, metà di } h_T)$$

(e) L'orbita circolare con raggio  $r_A$  attorno alla Terra deve avere velocità  $v_c$  tale che

$$v_c = \sqrt{\mu/r_A} \text{ (dalla } F=ma = mv^2/r_A = GmM/r_A^2)$$

$$v_c \cong 7.38 \text{ km/s}$$



ma nell'orbita ellittica la velocità all'apogeo è  $v_A = \sqrt{\frac{2\mu r_p}{r_A(r_A+r_p)}}$  che è minore di  $v_c$  (numericamente ma anche dalla formula,  $\frac{v_A}{v_c} = \sqrt{\frac{2r_p}{r_A+r_p}} < 1$ ). In ogni caso per entrare in orbita circolare bisogna accelerare "in avanti" lo Sputnik quindi con una forza tangenziale  $\vec{F}_c$ .

L'aumento di velocità è dato in modulo da

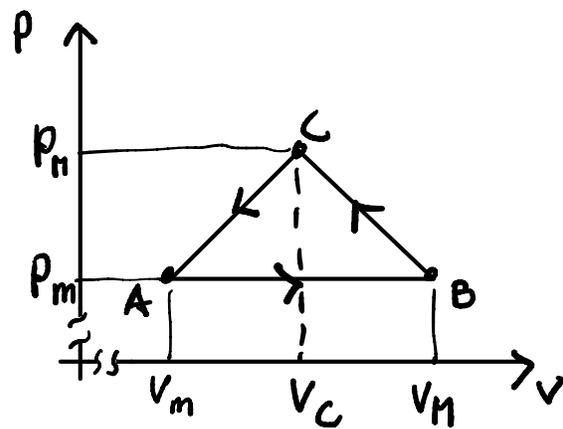
$$\Delta v = v_c - v_A = \sqrt{\frac{\mu}{r_A}} \left( 1 - \sqrt{\frac{2r_p}{r_A+r_p}} \right) \cong 7.38 (1 - 0.97) \frac{\text{km}}{\text{s}} \cong 193 \frac{\text{m}}{\text{s}}$$

3.

(a) Per comenaa anterioria del ciclo:

le coordinate dei tre punti nel diagramma PV sono

$$A: (V_m, P_m); B: (V_M, P_m); C: (V_C, P_n)$$



e, per la simmetria del triangolo,  $V_C = \frac{V_A + V_B}{2} = \frac{V_m + V_M}{2}$ .

Per calcolare il COP del ciclo si osserva che il calore viene assorbito dal frigorifero solo nel tratto isobaro  $A \rightarrow B$  e vale

$$Q_{AB} = n C_p (T_B - T_A) = n C_p \left( \frac{P_m V_M}{nR} - \frac{P_m V_m}{nR} \right) = \frac{C_p P_m}{R} (V_M - V_m) > 0$$

Lungo il lato obliquo  $C \rightarrow A$  il calore è necessariamente ceduto dal frigorifero perché si può scrivere

$$Q_{CA} = \Delta U_{CA} + W_{CA} \text{ con } T_A < T_C \text{ e quindi } Q_{CA} < 0 \text{ (} W_{CA} < 0 \text{!)}$$

Di conseguenza, viste le premesse, anche  $Q_{BC} < 0$ : allora in questo ciclo i tratti obliqui realizzano costantemente cessione di calore e  $Q_{in} = Q_{AB}$ .

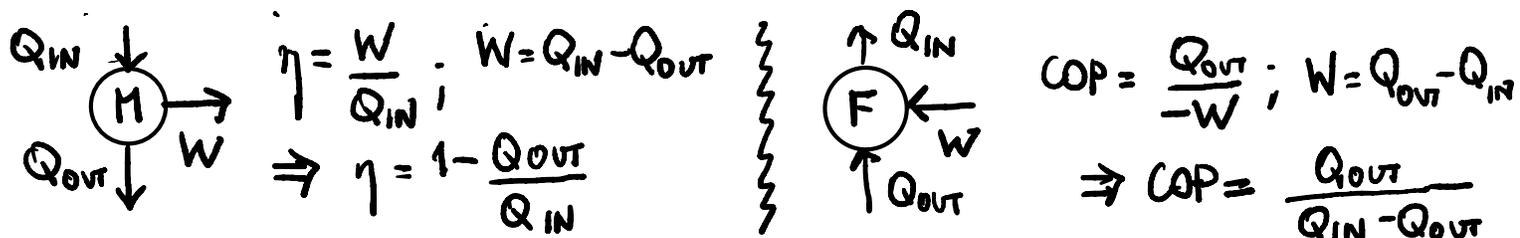
$$\text{Dalla definizione } COP = Q_{in} / |W| = Q_{AB} / |W|$$

$$\text{e } |W| \text{ è l'area del ciclo: } |W| = \frac{(V_M - V_m)(P_n - P_m)}{2}$$

$$\Rightarrow COP_{\Delta} = \frac{\frac{C_p P_m}{R} (V_M - V_m)}{\frac{(V_M - V_m)(P_n - P_m)}{2}} = \frac{2 C_p P_m / R}{P_n - P_m} = \frac{2 C_p}{R} \frac{1}{\pi - 1} \Rightarrow$$

$$COP_{\Delta} = \frac{7}{\pi - 1} \text{ per } C_p = \frac{7}{2} R \text{ (gas ideale biatomico).}$$

(b) Per determinare la relazione generale tra efficienza  $\eta$  e COP della stessa macchina reversibile si confrontano



$$\Rightarrow \eta = \frac{1}{COP+1} \Rightarrow \eta_{\Delta} = \frac{1}{COP_{\Delta}+1} = \frac{\pi-1}{\pi+6}$$

(NB:  $W < 0$ !)

(c) Se  $\pi = 1.2 \Rightarrow \eta_{\Delta} = 0.028; COP_{\Delta} = 35$

(d) Il confronto con Carnot parte dalle relazioni

$$\left\{ \begin{array}{l} \eta_{\text{carnot}} = 1 - \frac{T_m}{T_M} \\ COP_{\text{carnot}} = \frac{T_m}{T_M - T_m} \end{array} \right.$$

Sapendo che  $\pi = 1.2$  e  $\Phi = 1.4$  si ottiene

$$\frac{T_M}{T_m} = \frac{P_M}{P_m} \frac{(V_M + V_m)}{2V_m} = \pi \cdot \left( \frac{\Phi + 1}{2} \right) = 1.44$$

$$\Rightarrow \eta_{\text{carnot}} = 0.31 > \eta_{\Delta} \quad COP_{\text{carnot}} = 2.27 < COP_{\Delta}$$

in accordo con il teorema di Carnot.

(e) Si utilizza la relazione per la variazione di entropia del gas ideale

$$\Delta S_{if} = n c_p \ln(T_f/T_i) + nR \ln(V_f/V_i) = n c_p \ln(T_f/T_i) - nR \ln(P_f/P_i)$$

$$\Rightarrow \frac{\Delta S_{AB}}{nR} = c_p \ln \Phi$$

$$\frac{\Delta S_{BC}}{nR} = c_p \ln \pi + c_p \ln \frac{\Phi+1}{2\Phi}; \Rightarrow$$

$$\frac{\Delta S_{CA}}{nR} = -c_p \ln \pi - c_p \ln \frac{\Phi+1}{2}$$

$$\Delta S_{TOT} = 0 \quad e$$

$$\Delta S_{AB} = +19.6 \text{ J/K}$$

$$\Delta S_{BC} = -1.4 \text{ J/K}$$

$$\Delta S_{CA} = -18.2 \text{ J/K}$$