

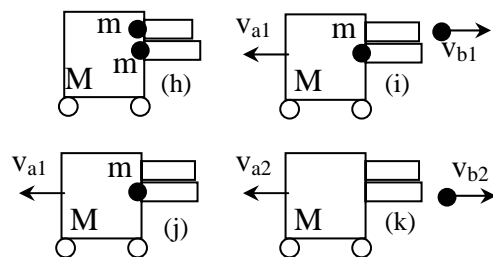


# FISICA

A.A. 2005-2006

Ingegneria Gestionale  
Soluzioni della 7° prova

1. La quantità di moto del sistema si conserva tra l'istante  $h$  e l'istante  $i$  (prima e dopo la prima esplosione); infatti le forze esplosive sono forze interne e non danno contributo alla prima equazione cardinale. Si scrive quindi  $\vec{p}_i = \vec{p}_h = 0$  perché il sistema inizialmente è in quiete. L'espressione diventa quindi  $(M + m)\vec{v}_{a1} + m\vec{v}_{b1} = 0$ . Il problema però non fornisce il valore della velocità assoluta del proiettile  $\vec{v}_{b1}$  ma la sua velocità di



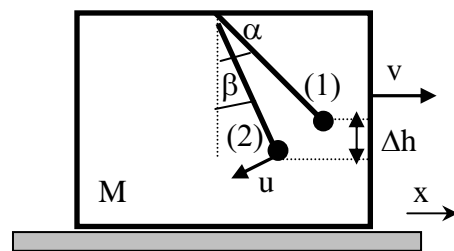
uscita  $\vec{v}_u$  relativa alla canna che non è ferma! Applicando le relazioni dei moti relativi si ha

$\vec{v}_{b1} = \vec{v}_u + \vec{v}_{a1}$  che introdotta nell'altra equazione consente di trovare  $\vec{v}_{a1} = -\vec{v}_u \left( \frac{m}{M + 2m} \right)$ . Dopo

poco tempo si verifica una seconda esplosione dove si conserva ancora la quantità di moto tra gli istanti  $j$  e  $k$ . Possiamo pertanto scrivere  $M\vec{v}_{a2} + m\vec{v}_{b2} = (M + m)\vec{v}_{a1}$  dove al solito  $\vec{v}_{b2} = \vec{v}_u + \vec{v}_{a2}$ .

Combinando le espressioni si ottiene  $\vec{v}_{a2} = -\vec{v}_u \left( \frac{m(2M + 3m)}{(M + m)(M + 2m)} \right)$  con valore  $v_{a2} = -2.64m/s$ .

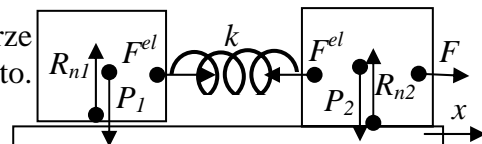
2. Al momento in cui viene rotto il filo di sostegno la massa  $m$  descrive un moto circolare partendo da fermo dal punto (1) ed arrivando al punto (2) con velocità  $\vec{u}$  nel sistema relativo alla scatola. La scatola per reazione prende a muoversi con velocità  $\vec{v}$  incognita. Il sistema scorre senza attrito sulla base di appoggio, quindi non ci sono forze esterne lungo l'asse delle  $x$  (cosa che non vale sull'asse verticale dove la reazione normale non è opposta alla forza peso!). Pertanto si conserva solo la componente  $x$  della



quantità di moto del sistema tra (1) e (2). Pertanto  $p_x^{(2)} = p_x^{(1)}$  e cioè  $Mv_x + m(u_x + v_x) = 0$ , dove  $u_x = -u \cos(\beta)$  è negativa. Dal momento che non ci sono attriti si conserva anche l'energia meccanica del sistema e cioè  $T^{(2)} + U^{(2)} = U^{(1)}$ , quindi  $\frac{1}{2}Mv^2 + \frac{1}{2}m[(v - u \cos(\beta))^2 + u^2 \sin^2(\beta)] + mgl(1 - \cos(\beta)) = mgl(1 - \cos(\alpha))$ , che combinate con le

altre equazioni ed eliminando  $u$  si ottiene  $v = \left[ \sqrt{\frac{2m^2 gl(\cos \beta - \cos \alpha) \cos^2 \beta}{(M + m)(M + m \sin^2 \beta)}} \right] = 0.59m/s$ .

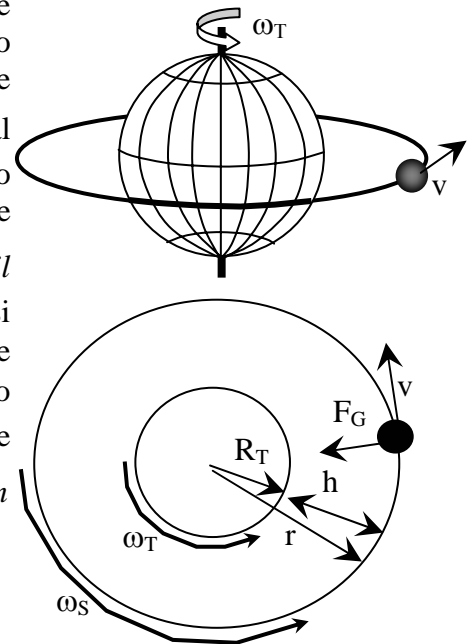
3. Decidiamo di considerare solo le forze agenti lungo l'asse  $x$ . Le forze lungo  $y$  infatti si equilibrano banalmente senza effetti sul moto. Applicando il II principio sia per la massa  $n.1$  che per la  $n.2$  si ottiene



$$\begin{cases} F - F_{el} = m_2 a_2 \\ F_{el} = m_1 a_1 \end{cases}$$
 che sommando membro a membro dà luogo alla prima equazione cardinale del

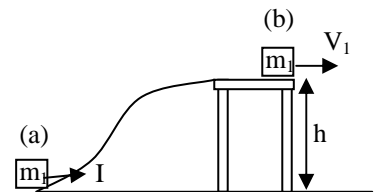
sistema  $F = m_1 a_1 + m_2 a_2 = (m_1 + m_2) a_c$ . Nel sistema le due masse viaggiano alla stessa velocità ed accelerazione per cui  $a_1 = a_2 = a_c = F / (m_1 + m_2)$ . Questa condizione riportata nell'equazione della forza elastica porta a  $F_{el} = k \Delta l = m_1 a_1 = F (m_1 / (m_1 + m_2))$  da cui  $\Delta l = F / k (m_1 / (m_1 + m_2)) = 1.5mm$ .

4. Affinché il satellite naturale si muova sull'orbita circolare "equatoriale" stabile rappresentata in figura (nello spazio e nel piano equatoriale), la forza di attrazione gravitazionale  $F_G = GM_T m / r^2$  deve poter fornire l'accelerazione normale  $a_n = v^2 / r = \omega_S^2 \cdot r$  necessaria al satellite per descrivere l'orbita circolare. Applicando il II principio lungo la normale si ha  $F_G = ma_n$  da cui si ottiene la velocità angolare del satellite  $\omega_S = \sqrt{GM_T / r^3}$ . La condizione di geostazionarietà del satellite ("...il satellite appare fermo per un qualunque osservatore terrestre") si esprime imponendo che la velocità angolare del satellite  $\omega_S$  sia uguale alla velocità angolare di rotazione terrestre  $\omega_T = 2\pi / T_{rot}$  dove il periodo di rotazione terrestre è  $T_{rot} = 24 \cdot 3600 \text{ s} = 86400 \text{ s}$ . Da questa relazione  $\omega_S = \omega_T$  si ottiene quindi  $r = \sqrt[3]{GM_T / \omega_T^2} = \sqrt[3]{GM_T T_{rot}^2 / (4\pi^2)} = 42250 \text{ km}$  (distanza dal centro della terra). La quota  $h$  dalla superficie risulta quindi  $h = r - R_T = 35880 \text{ km}$ .



5. Il blocco ha inizialmente energia cinetica  $T_a = \frac{1}{2} m_1 v_o^2 = \frac{I^2}{2m_1}$

La velocità  $V_1$  assunta dal blocco sul tavolo si calcola imponendo la conservazione dell'energia meccanica tra i punti (a) e (b).



$$T_a = T_b + m_1 gh \quad \text{da cui} \quad V_1 = \sqrt{(I/m_1)^2 - 2gh} = 2.32 \text{ m/s}$$

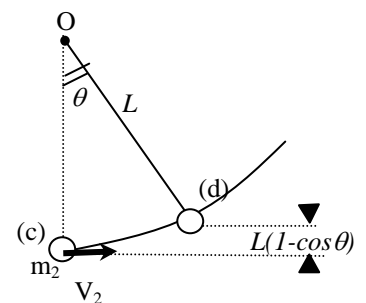
Assumendo l'urto elastico le velocità dopo l'urto sono

$$\begin{cases} V_{1f} = \left( \frac{m_1 - m_2}{m_1 + m_2} \right) V_1 = \frac{1}{3} V_1 = 0.77 \text{ m/s} \\ V_2 = \left( \frac{2m_1}{m_1 + m_2} \right) V_1 = \frac{4}{3} V_1 = 3.1 \text{ m/s} \end{cases}$$

L'oscillazione massima del pendolo si ottiene imponendo la conservazione dell'energia meccanica tra i punti (c) e (d)

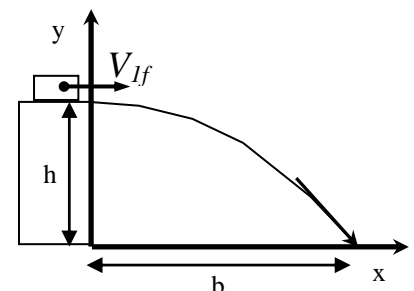
$$T_c = \frac{1}{2} m_2 V_2^2 = U_d = m_2 g L (1 - \cos \theta) \quad \text{da cui}$$

**l'angolo massimo di oscillazione è dato da**  $\theta = \arccos \left( 1 - \frac{V_2^2}{2gL} \right) = 88^\circ 49'$



Infine la distanza  $b$  dalla base del tavolo cui cade il primo blocco si ottiene studiando il moto parabolico del corpo di massa  $m_1$  lanciato con velocità orizzontale  $V_{1f}$

Lungo asse x  $\begin{cases} x = V_{1f} t \\ v_x = V_{1f} \\ a_x = 0 \end{cases}$ , lungo asse y  $\begin{cases} y = h - gt^2 / 2 \\ v_y = -gt \\ a_y = -g \end{cases}$



tempo di volo si ottiene imponendo  $y(t_v) = 0$  da cui  $t_v = \sqrt{2h/g}$

mentre **la distanza dal tavolo vale**  $b = y(t_v) = V_{1f} t_v = V_{1f} \sqrt{2h/g} = 0.35 \text{ m}$