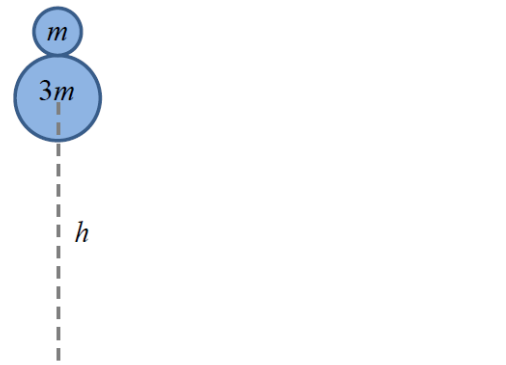


Test 2a

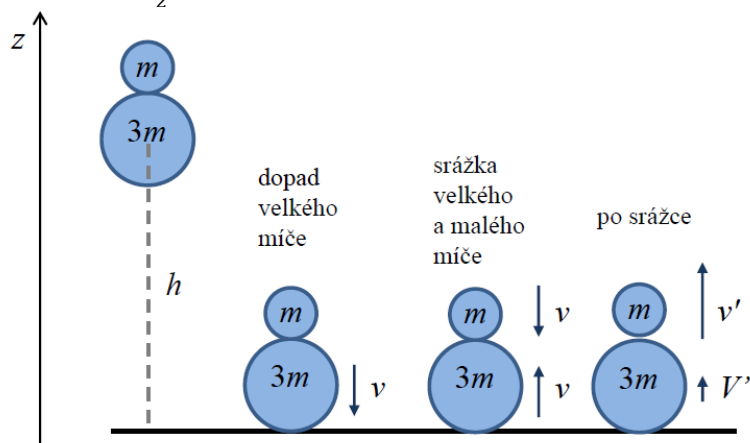
Úloha 1

Dva míče položíme na sebe a necháme je spadnout na zem z výšky h . Hmotnost většího, spodního míče je 3-krát větší než hmotnost menšího. Do jaké výšky vystoupí po odrazu od země menší a větší míč jestliže srážky můžeme považovat za dokonale pružné?



Řešení

Zvolme si kladný směr osy z nahoru podle obrázku. Na zem dopadne nejdříve spodní, větší míč a bude mít při dopadu rychlost o velikosti v . Ze zákona zachování energie lehce spočítáme, že velikost této rychlosti je $v = \sqrt{2gh}$, protože potenciální energie spodního míče $3mgh$ se změní po dopadu na kinetickou $\frac{1}{2}3mv^2$.



Protože se jedná o dokonale pružnou srážku, odrazí se spodní míč od země se stejnou rychlostí v , která bude mít jenom opačný směr. Je to proto, že kinetická energie míče po odrazu je stejná jako před odrazem. (pozn. Kinetickou energii, kterou po dopadu míče získala Země, můžeme s klidem zanedbat, protože $3m \ll M_Z$.)

Spodní míč tedy vyletí od země s rychlostí v a srazí se horním míčem, který letí proti němu rychlostí o stejné velikosti v , viz obrázek. Máme tedy míče o hmotnosti m a $3m$, které letí proti sobě, každý má rychlost o velikosti v a srazí se při dokonale pružné srážce. Když označíme z -tové složky rychlosti menšího a většího míče po srážce jako v' a V' , tak můžeme napsat zákon zachování hybnosti (pro z -tové složky hybnosti) ve tvaru:

$$-mv + 3mv = mv' + 3mV',$$

kde $v = \sqrt{2gh}$ je velikost rychlosti míčů před srážkou.

Protože je srážka dokonale pružná, můžeme dále napsat zákon energie ve tvaru:

$$\frac{1}{2}mv^2 + \frac{1}{2}3mv^2 = \frac{1}{2}mv'^2 + \frac{1}{2}3mV'^2.$$

Po úpravě dostáváme soustavu dvou rovnic

$$2v = v' + 3V'$$

$$4v^2 = v'^2 + 3V'^2.$$

Vyjádříme si z první rovnice $V' = (2v - v')/3$ a dosadíme do druhé rovnice

$$4v^2 = v'^2 + (2v - v')^2/3$$

Po umocnění a úpravě máme kvadratickou rovnici pro neznámou v'

$$v'^2 - vv' - 2v^2 = 0.$$

Kořeny této rovnice jsou $v' = -v$ a $v' = 2v$.

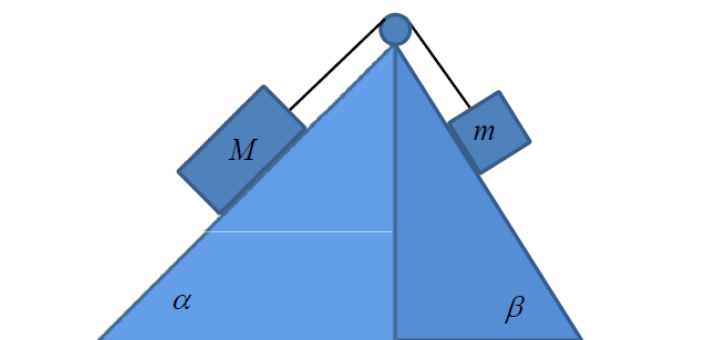
Je zřejmé, že první kořen odpovídá situaci před srážkou. Druhý kořen $v' = 2v$ je tedy rychlost menšího míče po srážce. Nyní již můžeme vypočítat do jaké výšky menší míč po srážce vyletí. Protože má po srážce kinetickou energii $\frac{1}{2}mv'^2 = 2mv^2$ vyletí do takové výšky h' , kde se všechna jeho kinetická energie změní na potenciální, tj. $2mv^2 = mgh'$. Takže $h' = \frac{2v^2}{g}$ a když dosadíme za $v = \sqrt{2gh}$ dostaneme $h' = 4h$.

Větší míč má po srážce rychlost $V' = \frac{2v-v'}{3}$. Když tam dosadíme náš výsledek $v' = 2v$, dostaneme $V' = 0$. Takže větší míč má po srážce nulovou rychlost a zůstane ležet na zemi.

Menší míč tedy vystoupí do 4-krát větší výšky, než ze které jsme ho pustili, a velký zůstane ležet na zemi.

Úloha 2

Předmět o hmotnosti M je spojen lanem se závažím o hmotnosti m na šikmé ploše podle obrázku. Jaká musí být hmotnost m závaží aby předmět udrželo. Statický koeficient smykového tření mezi nakloněnou rovinou a předmětem je μ a stejný je také koeficient smykového tření mezi nakloněnou rovinou a závažím.



Řešení

Existuje rozmezí hmotností závaží, kdy bude předmět o hmotnosti M udržen na nakloněné rovině. Závaží ho udrží pokud jeho hmotnost m bude ležet v intervalu $\langle m_{\min}, m_{\max} \rangle$. Spočítáme krajní body tohoto intervalu.

Nejmenší možná hodnota hmotnosti závaží m_{\min} odpovídá situaci na obrázku vlevo. Pokud by bylo závaží m jenom nepatrně lehčí než m_{\min} začne předmět M sjíždět směrem dolů. Třecí síla $F_{t,M}$ působící na předmět M má v tomto případě maximální možnou velikost $F_{t,M} = \mu Mg \cos \alpha$ a má směr podle obrázku, tj. míří nahoru. Třecí síla působící na závaží m má v tomto případě také největší možnou velikost $F_{t,m} = \mu mg \cos \beta$ a míří, jak je na obrázku naznačeno směrem dolů. Můžeme tedy napsat druhý Newtonův zákon pro předmět M a pro závaží m . Osu x jsme položili do nakloněné roviny s kladnou orientací podle obrázku

$$-Mg \sin \alpha + \mu Mg \cos \alpha + T = 0$$

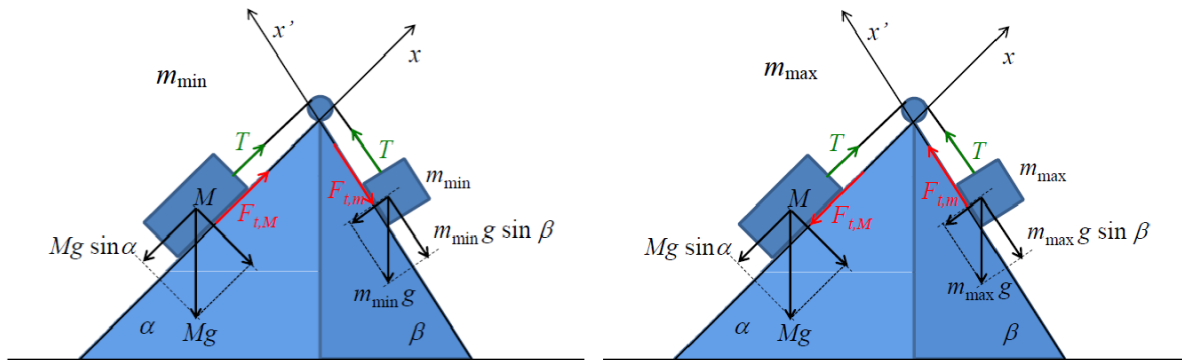
$$-m_{\min}g \sin \beta - \mu m_{\min}g \cos \beta + T = 0$$

Vyjádříme z první rovnice napětíovou sílu lana a dosadíme ji do druhé rovnice, dostaneme

$$-m_{\min}g \sin \beta - \mu m_{\min}g \cos \beta = -Mg \sin \alpha + \mu Mg \cos \alpha$$

a z toho vyjádříme hledanou hmotnost m_{\min}

$$m_{\min} = \frac{\sin \alpha - \mu \cos \alpha}{\sin \beta + \mu \cos \beta} M$$



Největší možná hodnota hmotnosti závaží m_{\max} odpovídá situaci na obrázku vpravo. Pokud by bylo závaží m jenom nepatrně těžší než m_{\max} začne předmět M jet směrem nahoru. Třecí síla $F_{t,M}$ působící na předmět M má i v tomto případě maximální možnou velikost $F_{t,M} = \mu Mg \cos \alpha$ ale směr má opačný než v předchozím případě, tj. míří dolů. Podobně je to s třecí silou působící na závaží m , ta má v tomto případě velikost $F_{t,m} = \mu mg \cos \beta$ a míří směrem nahoru. Můžeme tedy opět napsat druhý Newtonův zákon pro předmět M a pro závaží m .

$$-Mg \sin \alpha - \mu Mg \cos \alpha + T = 0$$

$$-m_{\max} g \sin \beta + \mu m_{\max} g \cos \beta + T = 0$$

a stejným způsobem jako v předchozím případě vypočítáme hledanou hmotnost m_{\max}

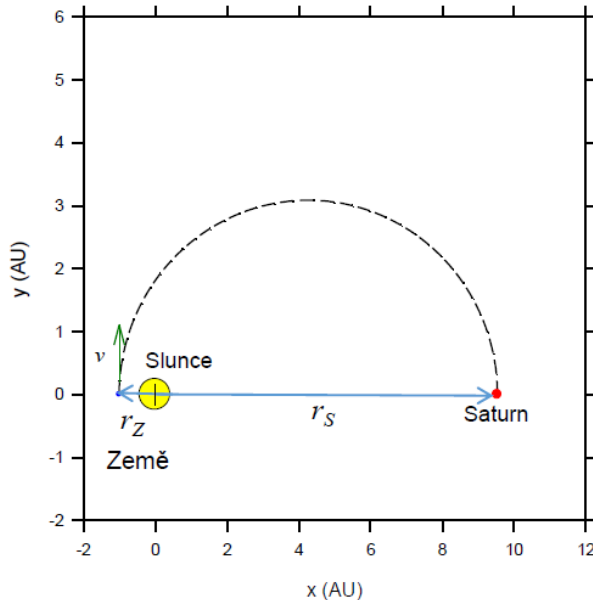
$$m_{\max} = \frac{\sin \alpha + \mu \cos \alpha}{\sin \beta - \mu \cos \beta} M$$

Závaží tedy udrží předmět o hmotnosti M na nakloněné rovině pokud jeho hmotnost m bude splňovat podmínku

$$\frac{\sin \alpha - \mu \cos \alpha}{\sin \beta + \mu \cos \beta} M \leq m \leq \frac{\sin \alpha + \mu \cos \alpha}{\sin \beta - \mu \cos \beta} M$$

Úloha 3

Pro let na Saturn je možné využít gravitační působení Slunce. Raketa poletí tak aby urazila polovinu elipsy se Sluncem v jednom ohnisku. Jak dlouho bude let ze Země na Saturn trvat? Střední vzdálenost Země od Slunce je $1 \text{ AU} = 149\,597\,870\,700 \text{ m}$, pro Saturn je to 9.537 AU . Musíme samozřejmě vylétnout v takový okamžik, aby až dorazíme na oběžnou dráhu Saturnu, tak v daném místě Saturn byl. Jaké rychlosti musí dosáhnout raketa po odstartování ze Země? Pomůcka (kromě Keplerových zákonů): obsah elipsy je πab .



Řešení

Pro výpočet doby, kterou bude let na Saturn trvat, použijeme 3. Keplerův zákon. Raketa vypuštěná podle obrázku je jen další předmět, který obíhá okolo Slunce a pro její oběžnou periodu (vyjádřenou v letech) musí tedy platit $T_r = a_r^{3/2}$, kde a_r je hlavní poloosa elipsy, po které raketa obíhá, vyjádřená v AU. Velikost hlavní poloosy rakety je $a_r = \frac{r_Z + r_S}{2}$, kde r_Z je vzdálenost rakety od Slunce v perihéliu, (což odpovídá vzdálenosti Země od Slunce) a r_S je její vzdálenost od Slunce v aféliu (což je vzdálenost Saturnu od Slunce). Po dosazení $r_Z = 1 \text{ AU}$ a $r_S = 9.537 \text{ AU}$ dostaneme $a_r = 5.269 \text{ AU}$. Perioda oběhu rakety okolo Slunce potom vychází $T_r = a_r^{3/2} = 12.09 \text{ let}$. Raketa na Saturn dorazí za polovinu periody, tj. za dobu $\frac{T_r}{2} = 6.05 \text{ let}$.

Pro zjištění rychlosti v , kterou musí raketa dosáhnout při odstartování ze Země, použijeme 2. Keplerův zákon. Plošná rychlost w je plocha, kterou opiše průvodič planety (nebo zde rakety) za určitý čas. Plošnou rychlost rakety můžeme tedy vyjádřit jako plochu elipsy vydělenou periodou oběhu rakety $w_r = \frac{\pi a_r b_r}{T_r}$. Plošnou rychlost rakety u Země můžeme vyjádřit také jako $w_r = \frac{1}{2} v r_Z$. Podle 2.

Keplerova zákona je plošná rychlost konstantní a tedy platí $\frac{\pi a_r b_r}{T_r} = \frac{1}{2} v r_Z$. Z této rovnice můžeme vypočítat potřebnou rychlost rakety při odstartování ze Země

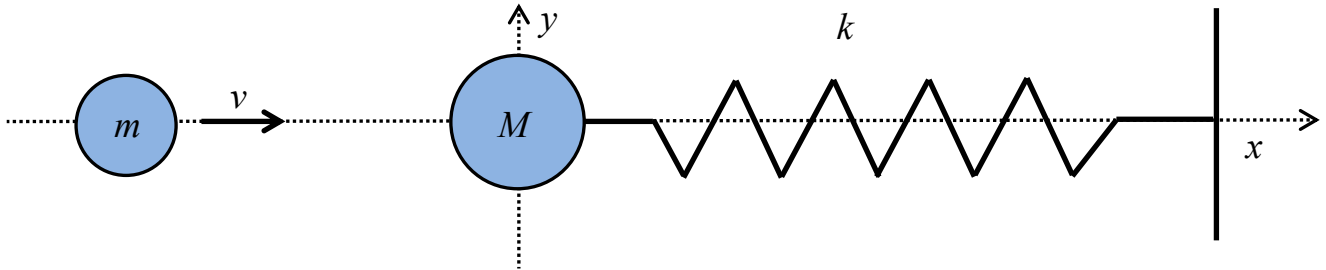
$$v = \frac{2\pi a_r b_r}{T_r r_Z} \quad (1)$$

Pro výpočet rychlosti potřebujeme ještě zjistit velikost vedlejší poloosy elipsy, po které se pohybuje raketa. Mezi hlavní a vedlejší poloosou elipsy platí vztah $b^2 = a^2 - e^2$, kde e je excentricita elipsy, po které se pohybuje raketa $e_r = \frac{r_S - r_Z}{2} = 4.269 \text{ AU}$. Takže vedlejší poloosu oběžné dráhy rakety je

možné vyjádřit vztahem $b_r^2 = \left(\frac{r_S + r_Z}{2}\right)^2 - \left(\frac{r_S - r_Z}{2}\right)^2 = r_S r_Z$. Vedlejší poloosa oběžné dráhy je tedy geometrickým průměrem vzdálenosti od Slunce v perihéliu a v aféliu (to platí obecně pro každou elipsu) $b_r = \sqrt{r_S r_Z} = 3.088 \text{ AU}$. Když tedy dosadíme do vztahu (1) hodnoty $a_r = 5.269 \text{ AU}$, $b_r = 3.088 \text{ AU}$ a $T_r = 12.09 \text{ let}$ dostaneme pro rychlost rakety $v = 8.456 \text{ AU/rok} = 40.10 \text{ km/s}$.

Úloha 4

Na pružině o tuhosti k je připevněná kulička o hmotnosti M . Do této kuličky narazí jiná kulička o hmotnosti m letící rychlostí o velikosti v podle obrázku a dojde k dokonale pružné srážce. Před srážkou je pružina v klidu a není natažená ani stlačená. Jaká bude úhlová frekvence a amplituda kmitů pružiny po srážce?



Řešení

Úhlová frekvence kmitů pružiny je

$$\omega = \sqrt{\frac{k}{M}},$$

tj. nezávisí na rychlosti, kterou nalétávající kulička m předá kuličce o hmotnosti M .

Amplituda kmitů, ale bude záviset na rychlosti, kterou kulička M získá.

Nalétávající kulička m má před srážkou rychlost o velikosti v a po srážce se její rychlost změní na v_1 . Kulička M na pružině je před srážkou v klidu a po srážce bude mít rychlost V_1 . (v_1 a V_1 jsou x -ové složky vektoru rychlosti)

Protože se jedná o dokonale pružnou srážku, získáme rychlosti v_1 a V_1 aplikací zákona zachování hybnosti a energie.

$$mv = mv_1 + MV_1, \quad (\text{zákon zachování hybnosti})$$

$$\frac{1}{2}mv^2 = \frac{1}{2}mv_1^2 + \frac{1}{2}MV_1^2, \quad (\text{zákon zachování energie})$$

Vyřešením této soustavy rovnic vypočítáme rychlosti v_1 a V_1 .

Z první rovnice vyjádříme rychlost v_1

$$v_1 = \frac{mv - MV_1}{m}$$

a dosadíme ji do druhé rovnice (pokrátíme koeficienty $\frac{1}{2}$)

$$mv^2 = m \left(\frac{mv - MV_1}{m} \right)^2 + MV_1^2$$

umocníme závorku na druhou

$$mv^2 = mv^2 - 2MvV_1 + \frac{M^2}{m}V_1^2 + MV_1^2$$

a po úpravě dostaneme

$$V_1 = \frac{2m}{m+M}v.$$

Závaží na pružině bude vykonávat harmonické kmity a jeho poloha je popsána rovnicí

$$x = A \sin(\omega t + \varphi),$$

kde $\omega = \sqrt{\frac{k}{M}}$, A je amplituda kmitů a φ je fázový faktor, které určíme z počátečních podmínek.

V čase $t = 0$ je kulička M v počátku soustavy souřadnic, $x(0) = 0$, a má rychlost $\dot{x}(0) = V_1$. Pro amplitudu a fázový faktor dostáváme tedy podmínky

$$x(0) = 0 = A \sin \varphi$$

$$\dot{x}(0) = V_1 = A\omega \cos \varphi$$

Protože amplituda musí být nenulová, vychází z první rovnice, že $\varphi = 0$. Z druhé rovnice potom dostáváme $A = \frac{V_1}{\omega}$. Po dosazení za V_1 a ω dostáváme výsledný výraz pro amplitudu kmitů pružiny

$$A = \frac{2m}{m+M}v \sqrt{\frac{M}{k}}.$$