

Zadanie 1

Dane są dwa walce, każdy o masie M , które staczają się bez poślizgu z równi pochyłej o kącie nachylenia α . Pierwszy walec o promieniu R ma masę jednorodnie rozłożoną w całej swojej objętości. Masa drugiego walca rozłożona jest jednorodnie między powierzchniami walcowymi o promieniach wewnętrznym r i zewnętrznym R . Podaj wzór i obliczyć przyspieszenie środków mas tych walców, gdy $\alpha = \pi/6$, $M = 1$ kg, $R = 20$ cm, $r = 10$ cm, $g = 10$ m/s². Moment bezwładności walca, którego masa M jest równomiernie rozłożona między powierzchniami walcowymi o promieniu wewnętrznym r i zewnętrznym R :

$$I = \frac{1}{2} M(R^2 + r^2).$$

Rozwiązanie:

Siły działające na każdy walec mają postać:

$$\vec{F}_s = [Mg \sin \alpha, 0, 0]$$
$$\vec{T} = [-T, 0, 0]$$

Ruch odbywa się bez poślizgu więc: $a = \varepsilon R$

Podstawiając siły i przyspieszenia do równań otrzymujemy:

$$Mg \sin \alpha - T = Ma$$
$$RT = I\varepsilon$$

Z drugiego równania możemy wyznaczyć siłę tarcia (korzystając z faktu, że ruch odbywa się bez poślizgu): $T = \frac{Ia}{R}$

Wtedy: $Mg \sin \alpha - \frac{Ia}{R} = Ma$

Stąd dostajemy przyspieszenie środka masy walca o masie M , promieniu R i momencie bezwładności I : $a = \frac{g \sin \alpha}{1 + \frac{I}{MR^2}}$

Moment bezwładności walca pełnego względem osi obrotu: $I_{pe\ln y} = \frac{1}{2} MR^2$

Moment bezwładności walca pustego względem osi obrotu: $I_{pusty} = \frac{1}{2} M(R^2 + r^2)$

Przyspieszenie środka masy walca pełnego: $a_{pe\ln y} = \frac{g \sin \alpha}{1 + \frac{1/2 MR^2}{MR^2}} = \frac{2}{3} g \sin \alpha$

Przyspieszenie środka masy walca pustego: $a_{pusty} = \frac{g \sin \alpha}{1 + \frac{1/2 M(R^2 + r^2)}{MR^2}} = \frac{g \sin \alpha}{1 + \frac{R^2 + r^2}{2R^2}}$

Odp.

$$a_{pe\ln y} = \frac{2}{3} g \sin \alpha = \frac{2}{3} \frac{m}{s^2} \sin \frac{\pi}{6} = \frac{10}{3} \frac{m}{s^2}$$

$$a_{pusty} = \frac{g \sin \alpha}{1 + \frac{R^2 + r^2}{2R^2}} = \frac{10 \frac{m}{s^2} \sin \frac{\pi}{6}}{1 + \frac{(0,2m)^2 + (0,1m)^2}{2 \cdot (0,2m)^2}} = \frac{5 \frac{m}{s^2}}{1 + \frac{0,05}{0,08}} = \frac{5 \frac{m}{s^2}}{\frac{13}{8}} = \frac{40}{13} \frac{m}{s^2}$$

Zad. 2. Lądownik marsjański

Na orbitę stacjonarną Marsa (to odpowiednik orbity geostacjonarnej Ziemi) wprowadzono sondę o masie $m=2000$ kg na pokładzie którego znajdował się lądownik o masie 500kg. W pewnej chwili czasie lądownik został odłączony poprzez zwolnienie zaczepów, aby dotrzeć do powierzchni Marsa dzięki własnemu silnikowi.

- W jakiej odległości od środka planety Mars powinna krążyć sonda przed odłączeniem lądownika? Jaka jest prędkość sondy? Wiadomo, że doba na Marsie trwa $T_0=24\text{godz.}37\text{min.}23\text{s}$, promień Marsa $R_M=3400$ km, zaś przyspieszenie ciał przy powierzchni tej planety $g_M=3,7$ m/s². Dla oszacowania wartości liczbowej proszę przyjąć $T_0=9 \times 10^4$ s, $R_M=3000$ km, $g_M=4$ m/s², $\pi=3$.
- Wyznacz stałe ruchu sondy, tzn. jego całkowitą energię E oraz moment pędu L .
- Podaj stałe ruchu sondy i promień jego orbity po odłączeniu lądownika.

Rozwiązanie:

$$\text{Ad. a)} \quad m\omega^2 r = G \frac{mM_M}{r^2} \quad r = \sqrt[3]{\frac{GM_M}{\omega^2}}$$

Iloczyn GM_M znajdziemy z przyspieszenia marsjańskiego i promienia planety

$$g_M = \frac{GM_M}{R_M^2}, \quad \text{stąd } r = \sqrt[3]{\frac{g_M R_M^2 T_0^2}{4\pi^2}} \quad \text{i prędkość sondy } v = \frac{2\pi r}{T}$$

Podstawienie przybliżonych wartości daje błyskawicznie wynik:

$$r = \sqrt[3]{\frac{4 \frac{m}{s^2} \cdot 9 \cdot 10^{12} m^2 9^2 \cdot 10^8 s^2}{4 \cdot 3^2}} = \sqrt[3]{10^{12} \cdot 10^8 \cdot 81 m^3} \cong 2 \cdot 10^7 m$$

$r=2 \times 10^7$ m, jest praktycznie identyczny z wynikiem, gdy wstawiamy dokładne wartości.

$$\text{Ad. b)} \quad \text{Prędkość na orbicie o promieniu } r \quad v^2 = \frac{GM_M}{r}$$

$$E = -G \frac{mM_M}{r} + \frac{mv^2}{2} = -G \frac{mM_M}{r} + G \frac{mM_M}{2r} = -G \frac{mM_M}{2r}$$

$$E = -G \frac{mM_M}{2r} = -\frac{mg_M R_M^2}{2r} = -\frac{2 \cdot 10^3 \cdot 4 \cdot 9 \cdot 10^{12}}{2 \cdot 2 \cdot 10^7} = -1.8 \cdot 10^9 J$$

$$L = mvr = m \sqrt{\frac{GM}{r}} r = m \sqrt{GMr} = m \sqrt{g_M r R_M} = 5,4 \cdot 10^{13} kg \frac{m^2}{s}$$

$$\text{Dokładne rachunki dają dla satelity: } E = -1.067 \cdot 10^9 J \quad L = 2,9 \cdot 10^{13} kg \frac{m^2}{s}$$

Ad. c) Promień orbity nie ulegnie zmianie a energia i moment pędu zmieniają się proporcjonalnie do masy sondy

Zadanie 3 (zadanie domowe, seria 5)

Zwierciadło paraboliczne, doskonałe do teleskopów astronomicznych, można otrzymać wprowadzając w ruch wirowy wokół pionowej osi płaskie naczynie wypełnione rtęcią. Wyznacz prędkość kątową, z jaką należy obracać naczynie, aby otrzymać zwierciadło o ogniskowej 5 m. Ogniskowa zwierciadła parabolicznego, którego przekrój zawierający oś symetrii obrotowej y opisany jest równaniem $y = ax^2$ wynosi $1/4a$. Przyjmij przyspieszenie grawitacyjne $g = 10 \text{ m/s}^2$.

Wskazówka: aby znaleźć kształt powierzchni wirującej cieczy rozważ równowagę sił działających na drobinę rtęci znajdującą się przy powierzchni.

Rozwiązanie:

Warunek równowagi sił: ciężkości (mg), odśrodkowej ($m\omega^2 r$) i reakcji, działających na drobinę przy powierzchni cieczy daje:

$$mg \sin \alpha - m\omega^2 r \cos \alpha = 0$$

co, po znalezieniu $\tan \alpha$, pozwala wyznaczyć kształt powierzchni cieczy opisany równaniem (było na wykładzie)

$$y = \omega^2 / 2g r^2$$

gdzie r jest odległością od osi zwierciadła, a oś y to oś obrotu.

Jeśli więc ogniskowa $f = 1/4a = g/2\omega^2$ ma być równa 5 m, to $\omega = \sqrt{g/2f} = 1 \text{ [1/s]}$.

Imię i Nazwisko:

Nr. albumu: Grupa ćwiczeniowa:.....

Fizyka I (2011/2012)
Kolokwium 09.01.2012
Pytania testowe (A)

Na każde pytanie jest dokładnie jedna prawidłowa odpowiedź. Należy ją zaznaczyć stawiając czytelny znak **X** w odpowiedniej kratce. Otoczenie zakreślonej kratki kółkiem anuluje odpowiedź. Ponownego wyboru anulowanej wcześniej odpowiedzi można dokonać czytelnie wypisując odpowiednią literę przy numerze pytania. Za dobrą odpowiedź uzyskuje się 1 punkt, za złą -0.5 punktu.

1. W jednorodnym polu elektrycznym cząstka może poruszać się po

- A elipsie B hiperboli C paraboli D okręgu

2. Okres obiegu satelity geostacjonarnego wynosi

- A 24^h B 12^h C $24^h 07^m$ D $23^h 56^m$

3. Okres T obiegu planet wokół Słońca zmienia się z wielką półosią ich orbity jak

- A $a^{2/3}$ B a^3 C a^2 D $a^{3/2}$

4. Przy nieznacznym wychyleniu z położenia równowagi chwiejnej energia potencjalna bryły sztywnej

- A wzrasta B nie można powiedzieć C maleje D nie zmienia się

5. Jeśli moment pędu bąka podpartego zmniejszy się dwukrotnie to częstość jego precesji

- A zwiększy się dwukrotnie B nie zmieni się C zmniejszy się dwukrotnie
 D zwiększy się czterokrotnie

34040

Imię i Nazwisko:

Nr. albumu: Grupa ćwiczeniowa:.....

Fizyka I (2011/2012)
Kolokwium 09.01.2012
Pytania testowe (B)

Na każde pytanie jest dokładnie jedna prawidłowa odpowiedź. Należy ją zaznaczyć stawiając czytelny znak **X** w odpowiedniej kratce. Otoczenie zakreślonej kratki kółkiem anuluje odpowiedź. Ponownego wyboru anulowanej wcześniej odpowiedzi można dokonać czytelnie wypisując odpowiednią literę przy numerze pytania. Za dobrą odpowiedź uzyskuje się 1 punkt, za złą -0.5 punktu.

1. W jednorodnym polu magnetycznym cząstka naładowana nie może poruszać się po
 elipsie prostej okręgu linii śrubowej
2. Pierwsza prędkość kosmiczna dla Ziemi wynosi w przybliżeniu
 1.7 km/s 16.7 km/s 11.2 km/s 7.9 km/s
3. Planety krążą dookoła Słońca po orbitach
 eliptycznych ze Słońcem w jednym z ognisk kołowych hiperbolicznych
 eliptycznych ze Słońcem w środku elipsy
4. Przy nieznacznym wychyleniu z położenia równowagi trwałej środek masy bryły sztywnej
 obniży się przesunie się poziomo podniesie się nie zmieni położenia
5. Częstość precesji bąka podpartego nie zależy od
 momentu pędu kąta odchylenia od pionu masy położenia środka ciężkości

511670