

一、选择题和填空（每题 3 分，共 18 分）

$$1. (6 \text{ 分}) \quad r = \frac{Gm_0 + \sqrt{G^2 m_0^2 - (2Gm_0 - v_0^2 R) R v_0^2 \cos^2 \alpha}}{2Gm_0/R - v_0^2}, \quad v = \frac{Gm_0 \mp \sqrt{G^2 m_0^2 - (2Gm_0 - v_0^2 R) R v_0^2 \cos^2 \alpha}}{R v_0 \cos \alpha}$$

$$2. (6 \text{ 分}) \quad F_f = m_0 \frac{v^2}{R}, \quad F_{N1} = \frac{1}{2} m_0 g - \frac{m_0 v^2 L}{Rd}, \quad F_{N2} = \frac{1}{2} m_0 g + \frac{m_0 v^2 L}{Rd}$$

$$3. (3 \text{ 分}) \quad 920(\text{g}); \quad 4. (3 \text{ 分}) \quad 7\text{Hz}$$

二、讨论题（每题 8 分，共 16 分）

1. 解: 设物体在时间 dt 内的位移为 dx , 由间隔不变性有:

$$c^2 dt^2 - (dx^2 + dy^2 + dz^2) = c^2 dt'^2 - (dx'^2 + dy'^2 + dz'^2)$$

$$\text{因为} \begin{cases} \frac{dx}{dt} = u \\ \frac{dx'}{dt'} = u' \end{cases}, \text{ 则有 } (c^2 - u^2) dt^2 = (c^2 - u'^2) dt'^2$$

由于 $|u| < c$, 于是得: $c^2 - u^2 > 0$

则 $c^2 - u'^2 > 0$, 所以 $|u'| < c$ 。

2. 若力 \vec{F} 为保守力, 则总可以找到一个标量函数 U , 使得 $\vec{F} = -\nabla U$, 其中 U 就是“势函数”。根据保守力的定义, 可知在某一确定的保守力场中, 任取一个标准电“P”, 则从 P 点到空间中的一个特定点, 此保守力所做的功必定是该点空间位置的函数。设这个位置函数为 $-U(x, y, z)$, 某点 M 的位置函数为 $-U(M)$, 点 N 的势函数为 $-U(N)$, 则

$$\int_M^N \vec{F} \cdot d\vec{r} = \int_M^P \vec{F} \cdot d\vec{r} + \int_P^N \vec{F} \cdot d\vec{r}$$

$$\text{其中 } \int_P^N \vec{F} \cdot d\vec{r} = -U(N), \quad \int_M^P \vec{F} \cdot d\vec{r} = -[-U(M)]$$

$$\text{所以 } \int_M^N \vec{F} \cdot d\vec{r} = U(M) - U(N)$$

故此位置函数即“位函数”或“势函数”就可描述该力场了且有 $\vec{F} = -\nabla U$ 。

三、证明题（每题 8 分，共 16 分）

1. 证: 设在 dt 时间内, 行星相对太阳扫过的角度为 $d\theta$ 。行星在 dt 时间内扫过的面积则可以表示为: $dA = \frac{1}{2}(r + dr)r d\theta \approx \frac{1}{2}r^2 d\theta$

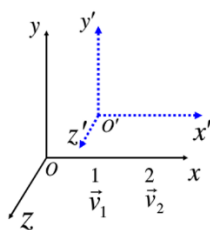
$$\text{单位时间内扫过的面积则可以表示为: } \frac{dA}{dt} = \frac{1}{2}r^2 \frac{d\theta}{dt} = \frac{1}{2}rv_\theta$$

以行星为研究对象, 以太阳处 O 点为参考点, 角动量守恒:

$$\vec{L} = \vec{r} \times m\vec{v} = r\vec{e}_r \times m(v_r\vec{e}_r + \vec{e}_\theta) = rmv_\theta \vec{k} = \vec{C}$$

$$\text{大小: } L = rmv_\theta = C, \text{ 得证开普勒第二定律: } \frac{dA}{dt} = \frac{1}{2}r^2 \frac{d\theta}{dt} = \frac{1}{2}rv_\theta = \frac{C}{2m}。$$

2. 证明：根据伽利略变换和题意



$$\begin{cases} x = x' + v_0 t \\ y = y' \\ z = z' \\ t = t' \end{cases} \Rightarrow \begin{cases} \frac{dx_1}{dt} = \frac{dx'_1}{dt} + v_0 \\ \frac{dx_2}{dt} = \frac{dx'_2}{dt} + v_0 \\ \Delta x = \Delta x' + v_0 \Delta t \end{cases}$$

于是 $F\Delta x = F\Delta x' + Fv_0\Delta t$

$$\begin{aligned} F\Delta x &= \frac{1}{2}mv_2^2 - \frac{1}{2}mv_1^2 = \frac{1}{2}m(v'_2 + v_0)^2 - \frac{1}{2}m(v'_1 + v_0)^2 \\ &= \frac{1}{2}mv'^2_2 - \frac{1}{2}mv'^2_1 + (mv'_2 - mv'_1)v_0 \end{aligned}$$

又由于 $F\Delta t = mv'_2 - mv'_1$, 所以 $F\Delta x' = \frac{1}{2}mv'^2_2 - \frac{1}{2}mv'^2_1$

四、计算题 (50分)

1. (8 分) 一质量为 m 的质点受到两个力的作用：一个是有心力 $\vec{f}_1 = f(r)\frac{\vec{r}}{r}$ 。另一个是摩擦力 $\vec{f}_2 = -\lambda\vec{v}$ ($\lambda > 0$), 其中 \vec{v} 是质点的速度。若该质点初始时对 $r=0$ 点的角动量是 \vec{L}_0 。求以后时刻它的角动量。

解：按极坐标列出方程

$$m(\ddot{r} - r\dot{\theta}^2) = f(r) - \lambda\dot{r} \quad 2 \text{ 分}$$

$$m(2\dot{r}\dot{\theta} + r\ddot{\theta}) = -\lambda r\dot{\theta} \quad 2 \text{ 分}$$

第二式可以改写成

$$\frac{1}{r} \frac{d}{dt}(mr^2\dot{\theta}) = -\lambda r\dot{\theta}$$

若令

$$L = mr^2\dot{\theta}$$

则

$$\frac{dL}{dt} = -\frac{\lambda}{m}L$$

2 分

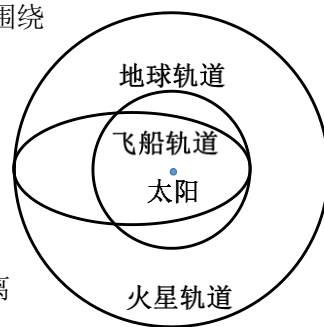
所以

$$L = L_0 e^{-\frac{\lambda}{m}t}$$

2 分

2. (12 分) 一飞船从地球发射到达火星。假定飞船被发射到一个围绕太阳的椭圆轨道上, 以地球轨道为近日点而以火星轨道为远日点

(如图)。(1) 求轨道方程 $r = \frac{\lambda(1+\varepsilon)}{1+\varepsilon\cos\theta}$ 的参数 λ 和 ε ; (2) 利用开普勒第三定律计算沿此轨道到达火星所需要的时间; (3) 为了最节约燃料, 从地球上应向什么方向发射飞船? 地球到太阳的平均距离为 1A.U., 火星到太阳的平均距离为 1.5A.U.。



解: (1) 记 R_1 为日地距离, R_2 为火星至太阳的距离, 有

$$\begin{aligned} R_1 &= \frac{\lambda(1+\varepsilon)}{1+\varepsilon} = \lambda \\ R_2 &= \frac{\lambda(1+\varepsilon)}{1-\varepsilon} \end{aligned} \quad 2 \text{ 分}$$

上两式可求出: $\lambda = 1\text{A.U.}, \varepsilon = 0.2$ 2 分

(2) 由开普勒第三定律, $\frac{T^2}{a^3} = C$ 。地球公转周期为 T_1 , 飞船的公转周期为 T , 有 1 分

$$T^2 = \left(\frac{R_1+R_2}{2R_1}\right)^3 T_1^2 = 1.25^3 T_1^2 \quad 2 \text{ 分}$$

所以:

$$T = 1.25^{3/2} T_1 = 1.4(\text{年}) \quad 1 \text{ 分}$$

因此, 飞船需要 0.7 年沿着此轨道运行到火星。 1 分

(3) 为了节省燃料, 火箭应沿地球公转轨道的切线方向发射, 并注意它同地球自转方向同一方向。 3 分

3. (12 分) 设某人进行高台跳水, 跳台高 10m。分别就以下两种情况估算在某人在落水前能完成多少个空中 360 度转体。(1) 某人身体保持直线向前自然倒下进行“直身前空翻”(设重心与跳台等高时, 脚才与跳台脱离); (2) 某人向前自然倒下, 当重心与跳台等高时, 身体立刻抱成球形, 进行“团身前空翻”。(提示: 细棒关于中心的转动惯量为 $\frac{1}{12}mL^2$, 圆球关于直径的转动惯量为 $\frac{2}{5}mR^2$)

解: (1) 方法一: 设人身高为 h , 由能量守恒方程

$$\frac{1}{2}mgh = \frac{1}{2}I\omega^2 + \frac{1}{2}mV_c^2 \quad (1) \quad 2 \text{ 分}$$

及 $V_c = \frac{1}{2}h\omega \quad (2) \quad 1 \text{ 分}$

得到
$$\omega = \sqrt{\frac{3g}{h}}$$

下落时间由 $V_c t + \frac{1}{2} g t^2 = H$ 算出 圈数由 $n = \frac{\omega t}{2\pi}$ 算出

设 $h=1.8\text{m}$, 算得 $\omega=4.04\text{rad/s}$, $V_c=3.64\text{m/s}$, $t=1.1\text{s}$,

$$n=0.71 \quad 3 \text{ 分}$$

(注: 由设定不同, 前面 ω, V_c, t 结果可以不同, 但 n 应小于 1)

方法二: 如不用能量守恒, 用以脚为转轴的重力矩作用下的转动方程解出 ω 亦可

前面(1),(2)变为(5)(6),其他不变

$$I\ddot{\varphi} = -\frac{mgh}{2} * \cos \varphi \quad \text{积分限从 } \pi/2 \text{ 到 } 0 \quad (5) \quad 2 \text{ 分}$$

φ 的正负和积分限可以与上面不同, 结果正确即可

$$\text{这里的 } I \text{ 值应取 } mh^2/3 \quad (6) \quad 1 \text{ 分}$$

写出 ω 后, 下面过程同上。

(2) 由直身变团身为角动量守恒

$$I_1\omega_1=I_2\omega_2 \quad (7) \quad 2 \text{ 分}$$

$$mh^2\omega_1=2/5R^2\omega_2 \quad (8) \quad 1 \text{ 分}$$

其中 R 由 $2\pi R=h$ 近似估算。

将前面设定值带入, $R=0.287\text{m}$, ω_1, V_c, t 同前

$$\omega_2=33.1\text{rad/s}$$

$$n=5.79 \quad 3 \text{ 分}$$

(注: R 值不做计算, 直接估算也可, 不应小于上面结果; ω_2 值由 R 不同, 应小于上面结果; 圈数可以由 R 估值不同, 在 2 到 6 间变动, 不应超过 6 圈)

4. (18 分) 在弦线上传播的波, 其表达式为 $y = 3\cos\left[2\pi\left(\frac{t}{0.1} - \frac{x}{10}\right) - \frac{\pi}{2}\right](\text{m})$, 在弦线上形成驻波, 在 $x = 1(\text{m})$ 处为波节。试求: (1) 应叠加的波的表达式; (2) 形成驻波的表达式; (3) 若弦线的线密度为 $1.0 \times 10^2(\text{g} \cdot \text{m}^{-1})$, 则相邻两波节之间的总能量。

解: (1) 要形成驻波, 叠加的波的表达式为 $y' = 3\cos\left[2\pi\left(\frac{t}{0.1} + \frac{x}{10}\right) + \varphi\right]$, 其中 φ 待定。 2 分

在 $x = 1(\text{m})$ 处为波节, 两波在此振动相位相反, 即

$$2\pi \cdot \frac{1}{10} + \varphi - \left(-2\pi \cdot \frac{1}{10} - \frac{\pi}{2}\right) = (2n+1)\pi$$

则 $\varphi = (2n+1)\pi - 2\pi \cdot \frac{1}{10} - \frac{\pi}{2} = \frac{1}{10}\pi$ (取 $n=0$) 3 分

所以 $y' = 3\cos\left[2\pi\left(\frac{t}{0.1} + \frac{x}{10}\right) + \frac{1}{10}\pi\right]$ (m) 2 分

$$\begin{aligned} (2) \quad y + y' &= 3\cos\left[2\pi\left(\frac{t}{0.1} - \frac{x}{10}\right) - \frac{\pi}{2}\right] + 3\cos\left[2\pi\left(\frac{t}{0.1} + \frac{x}{10}\right) + \frac{1}{10}\pi\right] \\ &= 6\cos\left(\frac{\pi}{5}x + \frac{3}{10}\pi\right)\cos\left(20\pi t - \frac{1}{5}\pi\right) \text{ (m)} \end{aligned} \quad 3 \text{ 分}$$

(3) 由所给的波的表达式可知波长 $\lambda = 10\text{m}$, 相邻两个波节之间的距离为 $\frac{1}{2}\lambda = 5\text{m}$, 今 $x = 1\text{m}$ 为波节, $x = 6\text{m}$ 处是相邻的波节。在相邻的波节间驻波的总能量保持不变。当弦线各点处于平衡位置时, 势能为 0, 各点速度的大小达到它的最大值。相邻两波节间的总能量等于这时这段弦线的总动能。 3 分

$$x \text{ 处质元的最大速率为 } \left[\frac{\partial(y+y')}{\partial t}\right]_{\max} = 6 \times 20\pi \cos\left(\frac{\pi}{5}x + \frac{3}{10}\pi\right) \quad 2 \text{ 分}$$

$$\begin{aligned} E &= \int_1^6 \frac{1}{2} \eta \left[\frac{\partial(y+y')}{\partial t}\right]_{\max}^2 dx = \frac{1}{2} \frac{1.0 \times 10^{-3}}{10^{-2}} (6 \times 20\pi)^2 \int_1^6 \cos^2\left(\frac{\pi}{5}x + \frac{3}{10}\pi\right) dx \\ &= \frac{1}{2} \times 10^{-1} \times 36 \times 400\pi^2 \times \frac{1}{2} \times 5 = 1.78 \times 10^4 \text{ (J)} \end{aligned} \quad 3 \text{ 分}$$