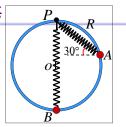
四. 应用举例

[例 1] 一轻弹簧,其

一端系在铅直放置的圆环 的顶点P,另一端系一质量 为测的小球, 小球穿过圆 环并在环上运动



 $(\mu=0)$. 开始球静止于点 A. 弹簧处于自然状态,

其长为环半径?: 当球运动 到环的底端点*B*时,球对环

没有压力. 求弹簧的劲度系数.

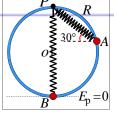
以弹簧、小球

和地球为一系统

 $: A \rightarrow B$ 只有保守内力做功

∴ 系统
$$E_B = E_A$$

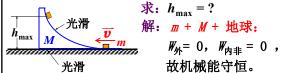
取点B为重力势能零点



即
$$\frac{1}{2}mv_B^2 + \frac{1}{2}kR^2 = mgR(2-\sin 30^\circ)$$

又 $kR - mg = m\frac{v_B^2}{R}$ 所以 $k = \frac{2mg}{R}$

[例2]已知: m = 0.2kg, M = 2kg, v = 4.9m/s 。



求: h_{max} = ? 解: <u>m</u> + <u>M</u> + 地球:

故机械能守恒。

当 $h=h_{\text{max}}$ 时,M与 m有相同的水平速度 \bar{V} 。

取地面 $E_p = 0$,有:

$$\frac{1}{2}mv^{2} + E_{pM} = \frac{1}{2}(m+M)V^{2} + E_{pM} + mgh_{max}$$
 (1)

m+M: 水平方向 $F_{M}=0$,故水平方向 动量守恒 mv = (m+M)V

由(1)、(2) 得:

$$h_{\max} = \frac{1}{1 + \frac{m}{M}} \cdot \frac{v^2}{2g}$$

分析结果的合理性: • 量纲对。

• $\frac{m}{M} \to 0$, $h_{\text{max}} = \frac{v^2}{2g} \longrightarrow mgh_{\text{max}} = \frac{1}{2}mv^2$, 正确。

代入数据: $h_{\text{max}} = \frac{1}{1 + \frac{0.2}{2}} \times \frac{4.9^2}{2 \times 9.8} = 1.11 \text{ m}$

思考 该过程中地面承受的压力如何变化 ?

例3、一质量为m的质点,在xoy平面上运动。

其位置矢量为: $r = a \cos \omega t i + b \sin \omega t j$

其中 a,b,ω 为正值常数,a>b。

- (1)求质点在A(a,0)点和B(0,b)点时的动能。
- (2)求质点所受的作用力以及当质点从A运动到B的 过程中分力Fx、F,所做的功。

$$(1)\vec{r} = a\cos\omega t \vec{i} + b\sin\omega t \vec{j}$$

 $\therefore x = a \cos \omega t$ $y = b \sin \omega t$

 $v_{x} = -a\omega \sin \omega t$ $v_{y} = b\omega \cos \omega t$

A(a,0)点: $\cos \omega t = 1 \sin \omega t = 0$

$$\therefore E_{KA} = \frac{1}{2} m v_x^2 + \frac{1}{2} m v_y^2 = \frac{1}{2} m b^2 \omega^2$$

B(0,b)点: $\cos \omega t = 0$ $\sin \omega t = 1$

$$\therefore E_{KB} = \frac{1}{2} m v_x^2 + \frac{1}{2} m v_y^2 = \frac{1}{2} m a^2 \omega^2$$

 $(2)\vec{F} = ma_x \vec{i} + ma_y \vec{j}$

$$= -ma\omega^2 \cos \omega t \dot{i} - mb\omega^2 \sin \omega t \dot{j}$$

$$W_x = \int_a^0 F_x dx = -\int_a^0 ma \,\omega^2 \cos \omega t dx = \frac{1}{2} ma^2 \omega^2$$

$$W_{y} = \int_{0}^{b} F_{y} dy = -\int_{0}^{b} mb \ \omega^{2} \sin \omega t dy = -\frac{1}{2} mb^{2} \omega^{2}$$

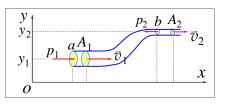


机械能守恒定律的应用——伯努利方程

- 应用条件:不可压缩,没有粘滞性, 流体流动时,空间每一点的流速不随 时间而改变
- ▶ 伯努利方程:

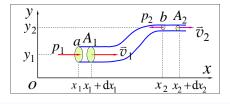
$$p + \frac{1}{2}\rho v^2 + \rho g h = 常量$$

例4 如图,在一弯曲管中, 稳流着不可压缩的密度为 ρ 的流体. $p_a = p_1$ 、 $S_a = A_1$, $p_b = p_2$, $S_b = A_2 \cdot v_a = v_1$, $v_b = v_2$ 求流体的压强 p 和速率 v 之间的关系.

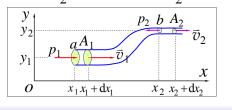


解 取如图所示坐标,在dt时间内a imes b 处流体分别移动 $dx_1 imes dx_2$. 两侧外力对流体 所做功 $dW_p = p_1 A_1 dx_1 - p_2 A_2 dx_2$

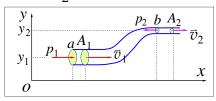
$$A_1 dx_1 = A_2 dx_2 = dV$$
 $\therefore dW_p = (p_1 - p_2)dV$



$$\begin{aligned} \mathrm{d}W_g &= -\mathrm{d}m \cdot g(y_1 - y_2) = -\rho \cdot g(y_1 - y_2) \mathrm{d}V \\ (p_1 - p_2) \mathrm{d}V - \rho \cdot g(y_2 - y_1) \mathrm{d}V &= \frac{1}{2} \rho \mathrm{d}V v_2^2 - \frac{1}{2} \rho \mathrm{d}V v_1^2 \\ p_1 + \rho g y_1 + \frac{1}{2} \rho v_1^2 &= p_2 + \rho g y_2 + \frac{1}{2} \rho v_2^2 = 常量 \end{aligned}$$

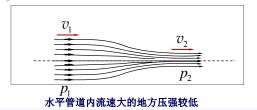


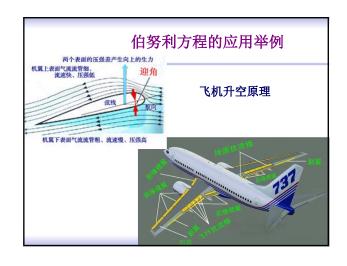
◆ 伯努利方程 $p + \rho g y + \frac{1}{2} \rho v^2 = 常量$ 若将流管放在水平面上,即 $y_1 = y_2$ 则有 $p + \frac{1}{2} \rho v^2 = 常量$



$$p + \frac{1}{2}\rho v^2 = 常量$$

结论 若 $p_1 > p_2$ 则 $v_1 < v_2$







牛顿万有引力的应用



—人造卫星的梦想

- ▶ 牛顿的设想:牛顿曾设想,从高山上用不同的 水平速度抛出物体,速度一次比一次大,则落点 一次比一次远,如不计空气的阻力,当速度足够 大时, 物体就永远不会落到地面上来,而围绕 地球旋转,成为一颗人造地球卫星了.
- 人造地球卫星绕地球运行的动力学原因:地 球对人造卫星的万有引力提供了它绕 地球 做匀速圆周运动所需的向心力,所以所有的 人造地球卫星的轨道平面必 通过地球中心, 即必须以地心作为圆轨道的圆心或椭圆轨道 的焦点,否则不可能稳定运行。

宇宙三速度

第一宇宙速度

物体在地面附近绕地球做匀速圆周运动的速度, 叫第一宇宙速 度,又叫环绕速度,第一宇宙速度是最小的发射速度。

解 取卫星和地球为一系统,只有保守力作功,系统的机械能守 恒.

$$G\frac{m_{\frac{1}{12}}m}{R_{\frac{1}{12}}^2}=m\frac{v_1^2}{R_{\frac{1}{12}}}$$

地球质量 M_{a_0} 的为 6×10^{24} kg,地球平均半径 R_{b_0} 为6400km,人造卫星的半径约为地球半径即近地卫星。 $G=6.67\times10^{-11}$ N·m²/kg²

$$v_1 = \sqrt{\frac{Gm_{\text{HB}}}{R_{\text{HB}}}} = 7.91 \text{ km/s}$$

方法2: 根据 $mg = m\frac{v_1^2}{R}$, 由地球表面的重力加速度和地球的半径算出: $v_1 = \sqrt{gR}$ =7.9km/s.

第二宇宙速度——逃脱地球引力所需要的从地面 出发的最小速度(脱离速度).

取无穷远处引力势能为零,物体距地心距离为r时的引力势

$$\frac{1}{2}mv_{2}^{2} - G\frac{m_{\pm 1}m}{R_{\pm 1}} = 0$$

式中G是引力常量,M是地球的质量, m是物体的质量. 不计空气阻力,物体和地球组成的系统机械能守恒

$$v_2 = \sqrt{\frac{2Gm_{10}}{R_{10}}} = 11.2 \text{ km/s}$$

可见11.2km/s是物体脱离地球的最小发射速度。当物体的速度等于或大于11.2km/s,它就会离开地球,我们把11.2km/s叫做第二宇宙速度,又叫脱

第二宇宙速度与第一宇宙速度的关系是 $v_{_2} = \sqrt{2}v_{_1}$

$$v_{\circ} = \sqrt{2}v_{\circ}$$

第三宇宙速度——是使物体脱离太阳系所需的最小速度(逃

取地球为参考系,由机械能守恒得 设质点以第三宇宙速度抛出时,其动能为 $E_{\rm k} = \frac{1}{2} m v_3^2$

这个动能包含两部分,即脱离地球引力所需的动能足,和 脱离太阳系所需的动能 E_{k2} :

$$E_{\mathbf{k}} = E_{\mathbf{k}_1} + E_{\mathbf{k}_2}$$

$$E_{k_1} = \frac{1}{2} m v_2^2$$

求脱离太阳系所需的动能 Elec.

由于地球公转的速率 v = 29.8 km/s,

类似于第二宇宙速度计算,可计算物体脱离太阳引力所需速率 应该是

$$v = \sqrt{2G \frac{M_0}{R_0}}$$

太阳质量为Mo,太阳中心到地球中心的距离为Ro,

将从=2.0×10³⁰kg, R=1.5×10¹¹m代入得v=42.2km/s

$$v = \sqrt{2} \times v_1 = \sqrt{2} \times 29.8 \text{km/s} = 42.2 \text{ km/s}$$

设准备飞出太阳系的物体的发射方向与地球公转的方向相同 ,射出的质点在离开地球时相对地球速率为

$$v' = (42.2 - 29.8)$$
km/s = 12.4 km/s

$$E_{k_2} = \frac{1}{2} m v'^2$$

既能摆脱地球引力又能摆脱太阳引力所需要的总能为

$$E_{\rm k} = \frac{1}{2} m v_3^2 = E_{\rm k_1} + E_{\rm k_2} = \frac{1}{2} m v_2^2 + \frac{1}{2} m v'^2$$

即

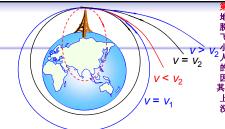
$$v_3^2 = v_2^2 + v'^2$$

第三宇宙速度

$$v_3 = \sqrt{v_2^2 + {v'}^2}$$

= $\sqrt{11.2^2 + 12.4^2}$ km/s = 16.7 km/s

在地面附近发射一个物体,要使物体挣脱太阳引力的束缚,飞到太阳系外,必须使它的速度等于或大于16.7km/s,这个速度叫做第三宇宙速度,又叫逃逸速度。



第一字宙速度: v=7.9km/s(绕地球做圆周运动的最小速度)实际上,地球表面存在稠密的大气层,航天器不可能贴近地球表面作圆周运动,必需在150千米的飞行高度上,才能绕地球作圆周运动。在此高度下的环绕速度为7.8千米/秒。第二字宙速度: 速度为11.2km/s时,在地球上发射的物体摆脱地球引力束缚,飞高地球所需的最小初始速度。大于该速度,卫星就会脱高地球的吸引,不再绕地球运行。达到第二字宙速度的卫星还受到太阳的引力。

第三宇宙速度,速度为16.7km/s,是指在地球上发射的物体摆脱太阳引力束缚, 飞出太阳系所需的最小初始速度。大于该速度,物体就摆脱了太阳引力的束缚, 飞到太阳系以外的宇宙空间去。

世界航天

- > 1957年10月,原苏联发射第一颗人造地球卫星
- 1961年4月12日苏联空军少校加加林进入了东方一号载人飞船。实现了人类第一次进入太空。他的非凡勇气,鼓舞了更多人为航天事业奋斗。
- 1969年7月20日,阿波罗11号将人类送上了月球。当时,上亿人通过电视注视着走出登月舱的阿姆斯特朗,他在月球上迈出了一小步,确是人类迈出的一大步。
- 1984年4月12日,第一架航天飞机哥伦比亚号发射成功。
- 2003年2月1日, 哥伦比亚号航天飞机在重返地面的 过程中突然发生解体燃烧, 航天飞机上的七名宇航 员,包括六名美国人及一名以色列人全部遇难。

中国航天

- 1970年, "东方红"1号,中国第一颗人造卫星。中国是第五个能自行发射卫星的国家。
- 1975年,返回式遥感卫星,中国第一颗返回式卫星,用于对地观测,运行三天后按计划返回地面;中国是第三个掌握卫星回收技术的国家。
- 1984年,试验通信卫星: "东方红"2号,标志着中国是世界上第5个能发射地球静止轨道卫星的国家。
- 2003年10月15日9时,我国"神舟"五号宇宙飞船在 酒泉卫星发射中心成功发射,把中国第一位航天员 杨利伟送人太空。



作业

> P138 3.21, 3.23, 3.24, 3.26