

[2014 広島大]

図1のように、質量 m の小物体 X を地球の中心 O から距離 h だけ離れた点 A より OA に垂直な方向へ速さ v_0 で打ち出した。その後、小物体 X は点 O を焦点とするだ円軌道を描き、点 A と点 O を結ぶ直線上で点 O から距離 d ($d > h$) だけ離れた点 B に速さ v_1 で到達した。軌道上で点 B は点 O から最も離

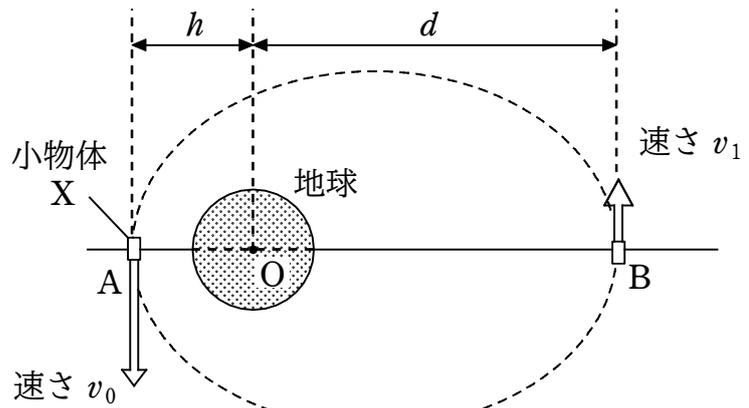


図 1

れている。地球の質量を M 、万有引力定数を G とし、 h は地球の半径より大きいものとする。また、地球の大気、自転および公転の影響、地球以外の天体による重力の影響は無視できるものとする。次の問いに答えよ。

(1) 小物体 X の点 A における力学的エネルギーと点 B における力学的エネルギーとの間に成り立つ関係式を、 m, M, G, h, d, v_0, v_1 を用いて表せ。

(2) 点 A における小物体 X の面積速度は $\frac{1}{2}v_0h$ であり、点 B における小物体 X の面積速度は $\frac{1}{2}v_1d$ である。ケプラーの第二法則を使い、速さ v_0 を、 M, G, h, d を用いて表せ。

図2のように、小物体 X は点 B に到達した瞬間、質量 $\frac{m}{2}$ の小物体 Y と質量 $\frac{m}{2}$ の小物体 Z に分解した。分解直後の小物体 Y の地球

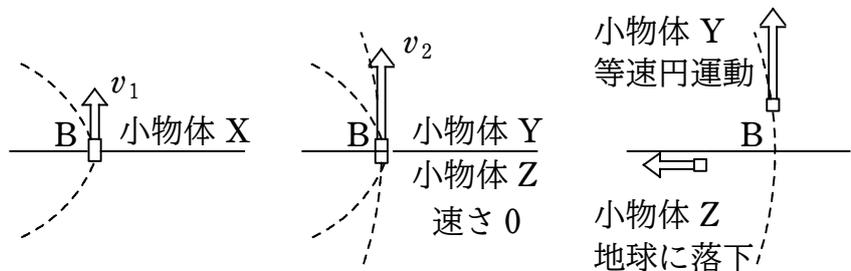


図 2 小物体 X が小物体 Y と小物体 Z に分解

から見た速さは v_2 で、運動の方向はだ円軌道の接線方向であった。一方、分解直後の小物体 Z の速さは 0 であった。小物体 Y は点 O を中心とする半径 d の円軌道を描いて運動し、小物体 Z は線分 OB にそって地球に落下した。小物体 Y と Z の間の万有引力は無視できる。

(3) 小物体 Y が等速円運動するとき、速さ v_2 と周期 T を、 G, M, d を用いて表せ。

(4) 小物体 X が分解する瞬間の前後で運動量は保存する。この事実を用い、小物体 Y の軌道半径 d と h の比を求めよ。

- (5) 小物体 Y の周期 T を概算し、最も近い値を次の解答群の中から選び、記号で答えよ。ただし、近似値として $G \doteq \frac{20}{3} \times 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2/\text{kg}^2$, $h \doteq 6.4 \times 10^6 \text{ m}$, $M \doteq 6.0 \times 10^{24} \text{ kg}$ を用いよ。

解答群

- ① 3分 ② 90分 ③ 1日 ④ 10日
⑤ 30日 ⑥ 1年 ⑦ 3年 ⑧ 10年
- (6) 小物体 X が点 B において分解せず、そのまま円軌道を描き運動する場合の周期を T' とする。ケプラーの第三法則を用いて、 T' と T の比を求めよ。

[2014 広島大]

(1) 運動エネルギーの式「 $K = \frac{1}{2}mv^2$ 」, 万有引力による位置エネルギーの式

$$\left[U = -G \frac{Mm}{r} \right] \text{より} \quad \frac{1}{2}mv_0^2 - G \frac{Mm}{h} = \frac{1}{2}mv_1^2 - G \frac{Mm}{d}$$

(2) ケプラーの第二法則より, 面積速度は一定なので $\frac{1}{2}v_0h = \frac{1}{2}v_1d$ …… ①

(1) の結果より

$$v_1^2 = v_0^2 - \frac{2GM}{h} + \frac{2GM}{d} = v_0^2 - 2GM \left(\frac{1}{h} - \frac{1}{d} \right) = v_0^2 - 2GM \frac{d-h}{hd}$$

$$\text{① 式より} \quad v_0 = \frac{d}{h}v_1$$

$$\text{よって} \quad v_0^2 = \left(\frac{d}{h} \right)^2 v_1^2 = \left(\frac{d}{h} \right)^2 \left(v_0^2 - 2GM \frac{d-h}{hd} \right)$$

$$\text{整理して} \quad \left\{ 1 - \left(\frac{d}{h} \right)^2 \right\} v_0^2 = - \frac{2GMd(d-h)}{h^3}$$

$$\text{ゆえに} \quad v_0^2 = \frac{h^2}{d^2 - h^2} \frac{2GMd(d-h)}{h^3} = \frac{2GMd}{h(d+h)} \quad \text{したがって} \quad v_0 = \sqrt{\frac{2GMd}{h(d+h)}}$$

(3) 小物体 Y が地球から受ける万有引力の大きさは, 万有引力の法則「 $F = G \frac{Mm}{r^2}$ 」

より $\frac{GMm}{2d^2}$ となる。

$$\text{Y の運動方程式は} \quad \frac{m}{2} \frac{v_2^2}{d} = \frac{GMm}{2d^2} \quad \text{よって} \quad v_2 = \sqrt{\frac{GM}{d}}$$

$$\text{周期 } T \text{ は, 「} T = \frac{2\pi r}{v} \text{」より} \quad T = \frac{2\pi d}{v_2} = 2\pi \sqrt{\frac{d^3}{GM}}$$

(4) 分裂の前後で運動量は保存するから $mv_1 = \frac{m}{2}v_2$ よって $v_2 = 2v_1$

$$\text{① 式と, (2), (3) の結果を用いると} \quad v_2^2 = 4v_1^2 = 4 \left(\frac{h}{d} \right)^2 v_0^2$$

$$\frac{GM}{d} = 4 \left(\frac{h}{d} \right)^2 \frac{2GMd}{h(d+h)} \quad \text{整理して} \quad 1 = \frac{8h}{d+h} \quad \text{よって} \quad \frac{d}{h} = 7$$

$$(5) (3) \text{より} \quad T = 2\pi \sqrt{\frac{d^3}{GM}} = 2 \times 3.14 \times \sqrt{\frac{(7 \times 6.4 \times 10^6)^3}{\frac{20}{3} \times 10^{-11} \times 6.0 \times 10^{24}}}$$

$$= 2 \times 3.14 \times \sqrt{\frac{(7 \times 64 \times 10^5)^3}{20^2 \times 10^{12}}} = 2 \times 3.14 \times \frac{64 \times 8 \times 7 \times 10^7}{20 \times 10^6} \sqrt{70}$$

$$= 3.14 \times 64 \times 8 \times 7 \sqrt{70} \div 3 \times 64 \times 8 \times 7 \times 8 = 24 \times 3584 \text{ s}$$

よって, およそ 1 日である。 …… ③

- (6) ケプラーの第三法則では、半長軸の3乗と周期の2乗の比が一定となる。よって、
(4)の結果を用いて

$$\frac{d^3}{T^2} = \frac{\left(\frac{d+h}{2}\right)^3}{T'^2}$$

$$\left(\frac{T'}{T}\right)^2 = \left(\frac{d+h}{2d}\right)^3 = \left(\frac{1}{2} + \frac{h}{14h}\right)^3 = \left(\frac{4}{7}\right)^3$$

ゆえに $\frac{T'}{T} = \left(\frac{4}{7}\right)^{\frac{3}{2}}$