

## 57. 惑星のトンネル

(4)・(5)

$-R \leq x \leq R$ において、物体 A に働く外力  $f = -\frac{4}{3}\pi\rho Gmx$  だから、

$x < 0$  のとき  $f > 0$ 、つまり物体 A に働く外力は  $x=0$  の向き、 $x=0$  のとき  $f=0$ 、

$x > 0$  のとき  $f < 0$ 、つまり物体 A に働く外力は  $x=0$  の向きとなり、

物体 A は常に  $x=0$  の向きに、 $x$  の大きさに比例した大きさの外力（復元力）を受ける。

したがって、その運動は単振動である。

(6)

物体 A の加速度を  $a$  とすると、その単振動の運動方程式は  $ma = -\frac{4}{3}\pi\rho Gmx$

これを単振動の運動方程式の一般形  $ma = -KX$  と対応させると、 $K = \frac{4}{3}\pi\rho Gm$ 、 $X = x$  より、

物体 A の単振動は振動中心が  $x=0$ 、周期  $T = 2\pi\sqrt{\frac{m}{K}} = 2\pi\sqrt{\frac{m}{\frac{4}{3}\pi\rho Gm}} = \sqrt{\frac{3\pi}{\rho G}}$  である。

$$\text{よって、 } t_1 = \frac{T}{4} = \frac{1}{4}\sqrt{\frac{3\pi}{\rho G}}$$

また、単振動の力学的エネルギー保存則の式  $\frac{1}{2}KX^2 + \frac{1}{2}mv^2 = \text{一定}$  より、

$$\frac{1}{2} \cdot \frac{4}{3}\pi\rho Gm \cdot R^2 + 0 = 0 + \frac{1}{2}mv_1^2 \quad \therefore v_1 = 2R\sqrt{\frac{\pi\rho G}{3}} \quad \dots \text{(答)}$$

$$\text{あるいは、振動中心の速さ } v_1 = R\omega = R \cdot \frac{2\pi}{T} = 2\pi R\sqrt{\frac{\rho G}{3\pi}} = 2R\sqrt{\frac{\pi\rho G}{3}} \quad \dots \text{(答)}$$

(7)

$-R \leq x \leq R$  では、単振動運動の力学的エネルギーが保存されるから、

$$\text{物体が惑星 Q の表面に達したときの速さを } v_3 \text{ とすると、 } \frac{1}{2}mv_2^2 = \frac{1}{2}KR^2 + \frac{1}{2}mv_3^2 \quad \dots \text{①}$$

$R \leq x$  では、万有引力の力学的エネルギーが保存されるから、

$$\frac{1}{2}mv_3^2 + \left(-\frac{GMm}{R}\right) = 0 + \left(-\frac{GMm}{3R}\right) \quad \therefore \frac{1}{2}mv_3^2 = \frac{2GMm}{3R} \quad \dots \text{②}$$

$$\text{①, ②より、 } \frac{1}{2}mv_2^2 = \frac{1}{2}KR^2 + \frac{2GMm}{3R}$$

$$\text{これと } K = \frac{4}{3}\pi\rho Gm, \quad M = \frac{4}{3}\pi\rho R^3 \text{ より、}$$

$$\begin{aligned}v_2 &= \sqrt{\frac{KR^2}{m} + \frac{4GM}{3R}} \\&= \sqrt{\frac{\frac{4}{3}\pi\rho Gm \cdot R^2}{m} + \frac{4G \cdot \frac{4}{3}\pi\rho R^3}{3R}} \\&= \sqrt{\frac{4\pi\rho GR^2}{3} + \frac{16\pi\rho GR^2}{9}} \\&= \sqrt{\frac{28\pi\rho GR^2}{9}} \\&= \sqrt{\frac{4R^2}{9} \cdot 7\pi\rho G}\end{aligned}$$

よつて、 $v_2 = \frac{2R}{3} \sqrt{7\pi\rho G} \quad \dots \dots$  (答)