

I. 解答

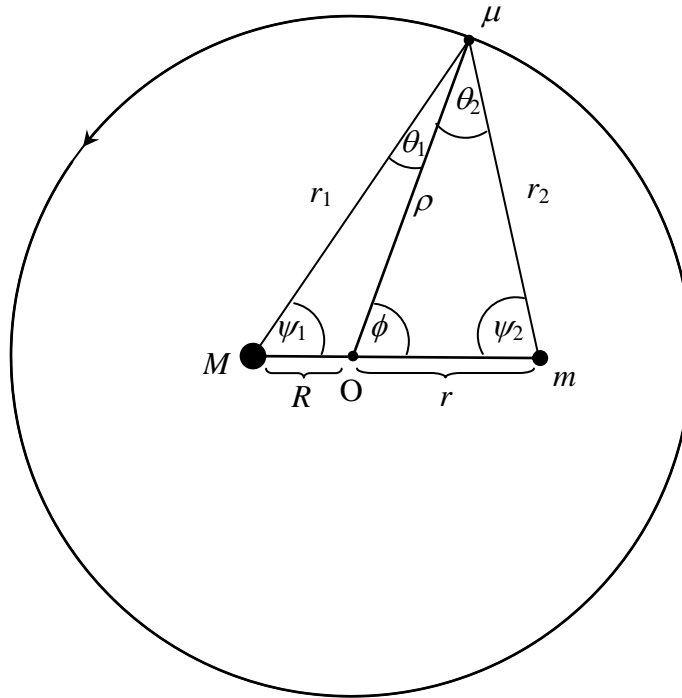


図 a

1.1 図 a で O は 2 質点の重心であるから,

$$M R = m r \quad \dots (1)$$

$$m \omega_0^2 r = \frac{GMm}{(R+r)^2} \quad \dots (2)$$

$$M \omega_0^2 R = \frac{GMm}{(R+r)^2}$$

式(2)から,  $\omega_0^2 = \frac{G(M+m)}{(R+r)^3} \quad \therefore \omega_0 = \frac{1}{R+r} \sqrt{\frac{G(M+m)}{(R+r)}}$

したがって,  $\omega_0^2 = \frac{G(M+m)}{(R+r)^3} = \frac{GM}{r(R+r)^2} = \frac{Gm}{R(R+r)^2} \quad \dots (3)$

1.2  $\mu$  は  $M$  や  $m$  に比べ微小なので、質点  $M$  や  $m$  の運動に重力による影響を及ぼさない。 $\mu$  が  $M$  と  $m$  に対して相対的に静止するための条件として、次の 2 式が成立:

$$\frac{GM\mu}{r_1^2} \cos \theta_1 + \frac{Gm\mu}{r_2^2} \cos \theta_2 = \mu \omega^2 \rho = \frac{G(M+m)\mu}{(R+r)^3} \rho \quad \dots (4)$$

$$\frac{GM\mu}{r_1^2} \sin \theta_1 = \frac{Gm\mu}{r_2^2} \sin \theta_2 \quad \dots (5)$$

式(5)から得られる  $\frac{GM}{r_1^2}$  の値を式(4)に代入し、公式

$$\sin \theta_1 \cos \theta_2 + \cos \theta_1 \sin \theta_2 = \sin(\theta_1 + \theta_2)$$

を用いると、

$$m \frac{\sin(\theta_1 + \theta_2)}{r_2^2} = \frac{(M+m)}{(R+r)^3} \rho \sin \theta_1 \quad \dots (6)$$

長さ  $r_2$ ,  $\rho$ , 角度  $\theta_1$  および  $\theta_2$  について正弦定理より、

$$\frac{\sin \psi_1}{\rho} = \frac{\sin \theta_1}{R} \quad \dots (7)$$

$$\frac{\sin \psi_1}{r_2} = \frac{\sin(\theta_1 + \theta_2)}{R+r}$$

式(7)を式(6)に代入し、

$$\frac{1}{r_2^3} = \frac{R}{(R+r)^4} \frac{(M+m)}{m} \quad \dots (8)$$

$\frac{m}{M+m} = \frac{R}{R+r}$  より、式(8)は、

$$r_2 = \underline{R+r} \quad \dots (9)$$

式(5)の  $\frac{Gm}{r_2^2}$  を式(4)に代入し、同様にして、

$$r_1 = \underline{R+r} \quad \dots (10)$$

したがって、3 質点  $M, m, \mu$  は正三角形をなし、

$$\psi_1 = 60^\circ \quad \dots (11)$$

$$\psi_2 = 60^\circ$$

$\rho$  は余弦定理より、

$$\rho^2 = r^2 + (R+r)^2 - 2r(R+r)\cos 60^\circ$$

$$\rho = \underline{\sqrt{r^2 + rR + R^2}} \quad \dots (12)$$

**1.2 の別解**

式(5)をたてた後、正弦定理から、

$$\frac{r_1}{\sin(180^\circ - \phi)} = \frac{R}{\sin \theta_1}$$

$$\frac{r_2}{\sin \phi} = \frac{r}{\sin \theta_2}$$

これらより、

$$\frac{\sin \theta_1}{\sin \theta_2} = \frac{R}{r} \times \frac{r_2}{r_1} = \frac{m}{M} \times \frac{r_2}{r_1} \quad \dots (a)$$

式(5), (a)から、

$$r_1 = r_2 \quad \dots (b)$$

$$\frac{\sin \theta_1}{\sin \theta_2} = \frac{m}{M} \quad \dots (c)$$

$$\psi_1 = \psi_2 \quad \dots (d)$$

すると式(4)は次のようにかける:

$$M \cos \theta_1 + m \cos \theta_2 = \frac{(M+m)}{(R+r)^3} r_1^2 \rho \quad \dots (e)$$

式(c), (e)から、

$$\sin(\theta_1 + \theta_2) = \frac{M+m}{M} \frac{r_1^2 \rho}{(R+r)^3} \sin \theta_2 \quad \dots (f)$$

また、正弦定理を用いて、

$$\frac{\rho}{\sin \psi_2} = \frac{r}{\sin \theta_2} \quad \dots (g)$$

式(f), (g)から、

$$\sin(\theta_1 + \theta_2) = \frac{M+m}{M} \frac{r_1^2 r}{(R+r)^3} \sin \psi_2 \quad \dots (h)$$

余弦定理より、 $(R+r)^2 = r_2^2 - 2r_1 r_2 \cos(\theta_1 + \theta_2) + r_1^2 = 2r_1^2 [1 - \cos(\theta_1 + \theta_2)]$   $\dots (i)$

式(h), (i)から、

$$\sin(\theta_1 + \theta_2) = \frac{\sin \psi_2}{2[1 - \cos(\theta_1 + \theta_2)]} \quad \dots (j)$$

さらに、図から、

$$\theta_1 + \theta_2 = 180^\circ - \psi_1 - \psi_2 = 180^\circ - 2\psi_2$$

$$\therefore \cos \psi_2 = \frac{1}{2}, \psi_2 = 60^\circ, \psi_1 = 60^\circ$$

$M$  と  $m$  は一辺の長さが  $(R+r)$  の正三角形の辺であるから、 $\mu$  と  $M$  の距離、 $\mu$  と  $m$  の距離はともに、

$$\mu \text{ と } O \text{ の距離は、 } \rho = \sqrt{\left(\frac{R+r}{2} - R\right)^2 + \left\{(R+r)\frac{\sqrt{3}}{2}\right\}^2} = \sqrt{R^2 + Rr + r^2}$$

1.3 質点  $\mu$  のもつ全力学的エネルギー  $E$  は,

$$E = -\frac{GM\mu}{r_1} - \frac{Gm\mu}{r_2} + \frac{1}{2}\mu\left(\left(\frac{d\rho}{dt}\right)^2 + \rho^2\omega^2\right) \quad \dots (13)$$

$\mu$  の位置の微小変化は回転中心から半径方向に起き、角運動量も保存されるので、  
 $r_1 = r_2 = \mathfrak{R}, m = M$  とおくと,

$$E = -\frac{2GM\mu}{\mathfrak{R}} + \frac{1}{2}\mu\left(\left(\frac{d\rho}{dt}\right)^2 + \frac{\rho_0^4\omega_0^2}{\rho^2}\right) \quad \dots (14)$$

このエネルギーが保存するので、

$$\frac{dE}{dt} = 0$$

$$\frac{dE}{dt} = \frac{2GM\mu}{\mathfrak{R}^2} \frac{d\mathfrak{R}}{dt} + \mu \frac{d\rho}{dt} \frac{d^2\rho}{dt^2} - \mu \frac{\rho_0^4\omega_0^2}{\rho^3} \frac{d\rho}{dt} = 0 \quad \dots (15)$$

ここで、

$$\frac{d\mathfrak{R}}{dt} = \frac{\mathfrak{R}}{\rho l} \frac{d\rho}{dt} = \frac{\rho l}{\mathfrak{R}} \frac{d\rho}{dt} \quad \dots (16)$$

を用いて、

$$\frac{dE}{dt} = \frac{2GM\mu}{\mathfrak{R}^3} \rho \frac{d\rho}{dt} + \mu \frac{d\rho}{dt} \frac{d^2\rho}{dt^2} - \mu \frac{\rho_0^4\omega_0^2}{\rho^3} \frac{d\rho}{dt} = 0 \quad \dots (17)$$

$\frac{d\rho}{dt} \neq 0$  であることから、

$$\frac{2GM}{\mathfrak{R}^3} \rho + \frac{d^2\rho}{dt^2} - \frac{\rho_0^4\omega_0^2}{\rho^3} = 0 \quad \therefore \quad \frac{d^2\rho}{dt^2} = -\frac{2GM}{\mathfrak{R}^3} \rho + \frac{\rho_0^4\omega_0^2}{\rho^3} \quad \dots (18)$$

を得る。

初期状態  $\mathfrak{R}_0, \rho_0$  から微小変位して、 $\mathfrak{R} = \mathfrak{R}_0 \left(1 + \frac{\Delta\mathfrak{R}}{\mathfrak{R}_0}\right), \rho = \rho_0 \left(1 + \frac{\Delta\rho}{\rho_0}\right)$  となったとき、

$$\frac{d^2\rho}{dt^2} = \frac{d^2}{dt^2}(\rho_0 + \Delta\rho) = -\frac{2GM}{\mathfrak{R}_0^3 \left(1 + \frac{\Delta\mathfrak{R}}{\mathfrak{R}_0}\right)^3} \rho_0 \left(1 + \frac{\Delta\rho}{\rho_0}\right) + \frac{\rho_0^4\omega_0^2}{\rho_0^3 \left(1 + \frac{\Delta\rho}{\rho_0}\right)^3} \quad \dots (19)$$

1 次の近似式  $(1+\varepsilon)^n \approx 1+n\varepsilon$  を用いることで、

$$\frac{d^2\Delta\rho}{dt^2} = -\frac{2GM}{\mathfrak{R}_0^3} \rho_0 \left(1 + \frac{\Delta\rho}{\rho_0}\right) \left(1 - \frac{3\Delta\mathfrak{R}}{\mathfrak{R}_0}\right) + \rho_0\omega_0^2 \left(1 - \frac{3\Delta\rho}{\rho_0}\right) \quad \dots (20)$$

$\Delta\rho = \frac{\mathfrak{R}}{\rho} \Delta\mathfrak{R}$  を用いて、

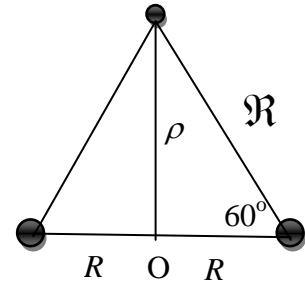


図 b

$$\frac{d^2\Delta\rho}{dt^2} = -\frac{2GM}{\mathfrak{R}_0^3}\rho_0\left(1 + \frac{\Delta\rho}{\rho_0} - \frac{3\rho_0\Delta\rho}{\mathfrak{R}_0^2}\right) + \rho_0\omega_0^2\left(1 - \frac{3\Delta\rho}{\rho_0}\right) \quad \dots(21)$$

$$\omega_0^2 = \frac{2GM}{\mathfrak{R}_0^3} \text{ から,}$$

$$\frac{d^2\Delta\rho}{dt^2} = -\omega_0^2\rho_0\left(1 + \frac{\Delta\rho}{\rho_0} - \frac{3\rho_0\Delta\rho}{\mathfrak{R}_0^2}\right) + \omega_0^2\rho_0\left(1 - \frac{3\Delta\rho}{\rho_0}\right) \quad \dots(22)$$

$$\frac{d^2\Delta\rho}{dt^2} = -\omega_0^2\rho_0\left(\frac{4\Delta\rho}{\rho_0} - \frac{3\rho_0\Delta\rho}{\mathfrak{R}_0^2}\right) \quad \dots(23)$$

$$\frac{d^2\Delta\rho}{dt^2} = -\omega_0^2\Delta\rho\left(4 - \frac{3\rho_0^2}{\mathfrak{R}_0^2}\right) \quad \dots(24)$$

図 b より  $\rho_0 = \mathfrak{R}_0 \cos 30^\circ$ ,  $\frac{\rho_0^2}{\mathfrak{R}_0^2} = \frac{3}{4}$  が成立し,

$$\frac{d^2\Delta\rho}{dt^2} = -\omega_0^2\Delta\rho\left(4 - \frac{9}{4}\right) = -\frac{7}{4}\omega_0^2\Delta\rho \quad \dots(25)$$

振動の角振動数は,  $\frac{\sqrt{7}}{2}\omega_0$ .

### 1.3 の別解

$$M = m \text{ より, } R = r, \quad \omega_0^2 = \frac{G(M+M)}{(R+R)^3} = \frac{GM}{4R^3}$$

摂動が無いときの回転の半径  $\rho$  は  $\sqrt{3}R$  なので, 摂動を考えるとときの半径は  $\zeta \ll \sqrt{3}R$  として,  $\sqrt{3}R + \zeta$  と表せる。  $\mu$  の運動方程式は,

$$-\frac{2GM\mu}{\{R^2 + (\sqrt{3}R + \zeta)^2\}^{3/2}}(\sqrt{3}R + \zeta) \Rightarrow \mu \frac{d^2}{dt^2} \sqrt{(R+\zeta)^2 - \mu\omega^2} \sqrt{R\zeta} \quad \dots (k)$$

$$\text{角運動量が保存することから, } \mu\omega_0(\sqrt{3}R)^2 = \mu\omega(\sqrt{3}R + \zeta)^2 \quad \dots (l)$$

式(k)と(l)より, 近似  $\zeta^2 \approx 0$  と 1 次の近似式を用いることで,

$$-\frac{2GM}{\{R^2 + (\sqrt{3}R + \zeta)^2\}^{3/2}}(\sqrt{3}R + \zeta) = \frac{d^2\zeta}{dt^2} - \frac{\omega_0^2\sqrt{3}R}{(1 + \zeta/\sqrt{3}R)^3}$$

$$-\frac{2GM}{\{4R^2 + 2\sqrt{3}\zeta R\}^{3/2}}(\sqrt{3}R + \zeta) \approx \frac{d^2\zeta}{dt^2} - \frac{\omega_0^2\sqrt{3}R}{(1 + \zeta/\sqrt{3}R)^3}$$

$$-\frac{GM}{4R^3}\sqrt{3}R \frac{(1 + \zeta/\sqrt{3}R)}{(1 + \sqrt{3}\zeta/2R)^{3/2}} = \frac{d^2\zeta}{dt^2} - \frac{\omega_0^2\sqrt{3}R}{(1 + \zeta/\sqrt{3}R)^3}$$

$$-\omega_0^2 \sqrt{3} R \left(1 - \frac{3\sqrt{3}\zeta}{4R}\right) \left(1 + \frac{\zeta}{\sqrt{3}R}\right) \approx \frac{d^2\zeta}{dt^2} - \omega_0^2 \sqrt{3} R \left(1 - \frac{3\zeta}{\sqrt{3}R}\right)$$

$$\frac{d^2}{dt^2} \zeta = -\left(\frac{7}{4}\omega_0^2\right)\zeta$$

1.4  $v$  を静止座標系からみた, それぞれの宇宙船が中心  $O$  のまわりを円運動する速さとする。また, 宇宙船間の相対速度を下付きの添え字で表す(例えば,  $v_{BA}$  で  $A$  に対する  $B$  の相対速度を表す)。

円運動の周期は 1 年であるから,  $T = 365 \times 24 \times 60 \times 60 \text{ s}$  ... (26)

また角速度は,  $\omega = \frac{2\pi}{T}$  で表される。

宇宙船の速さは,  $v = \omega \frac{L}{2 \cos 30^\circ} = 575 \text{ m/s}$  ... (27)

これは光速よりずっと遅いので, 非相対論的に取り扱って良い。

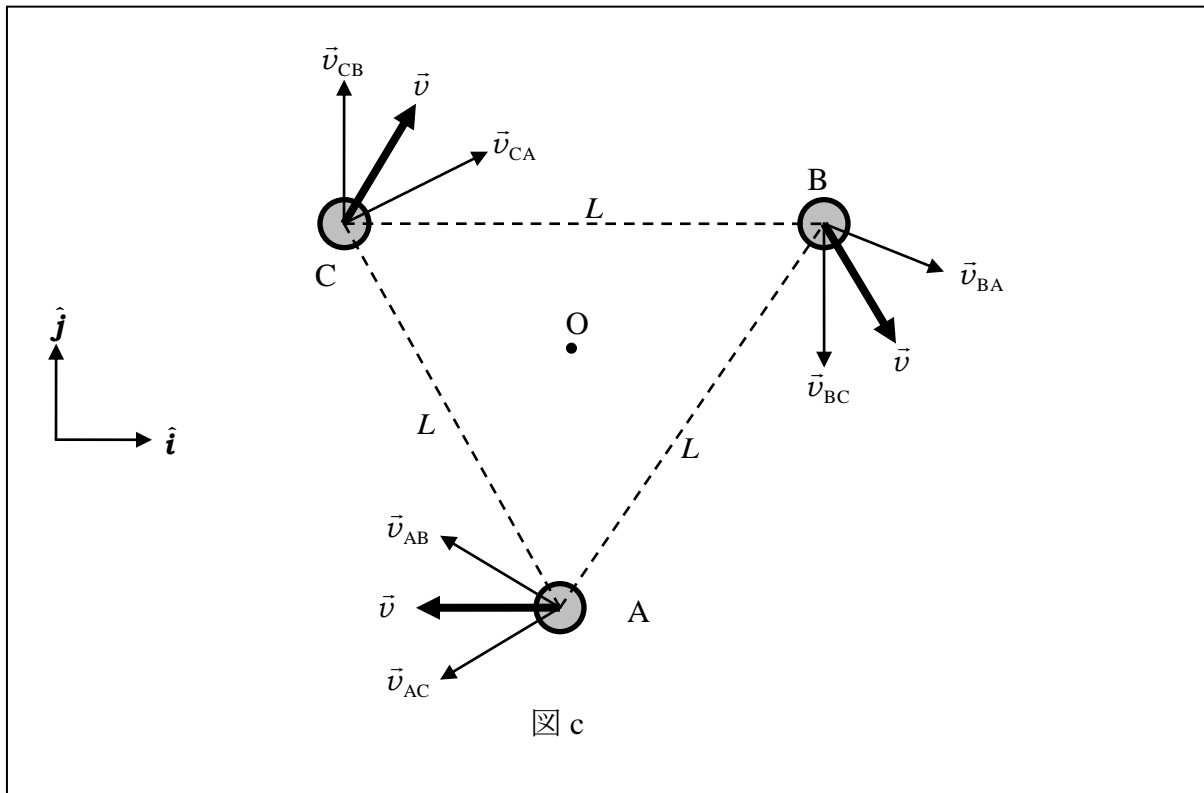


図 c の直交座標系で,  $B$  と  $C$  の速度は, それぞれ,

$$\vec{v}_B = v \cos 60^\circ \hat{i} - v \sin 60^\circ \hat{j}, \quad \vec{v}_C = v \cos 60^\circ \hat{i} + v \sin 60^\circ \hat{j}$$

したがって,  $\vec{v}_{BC} = -2v \sin 60^\circ \hat{j} = -\sqrt{3}v \hat{j}$

C に対する B の相対速度の大きさは,  $\sqrt{3}v \approx \underline{996\text{m/s}}$  ... (28)

任意の 2 個の宇宙船について, それぞれのもう一方から見た相対速度は同じ大きさ  
逆向きになっている。

#### 1.4 の別解

宇宙船の 1 つを回転の中心として考えると,

$$v_{BC} = \omega L = \frac{2\pi}{365 \times 24 \times 60 \times 60\text{s}} (5 \times 10^6 \text{ km}) \approx 996\text{m/s}$$