

I. 解答

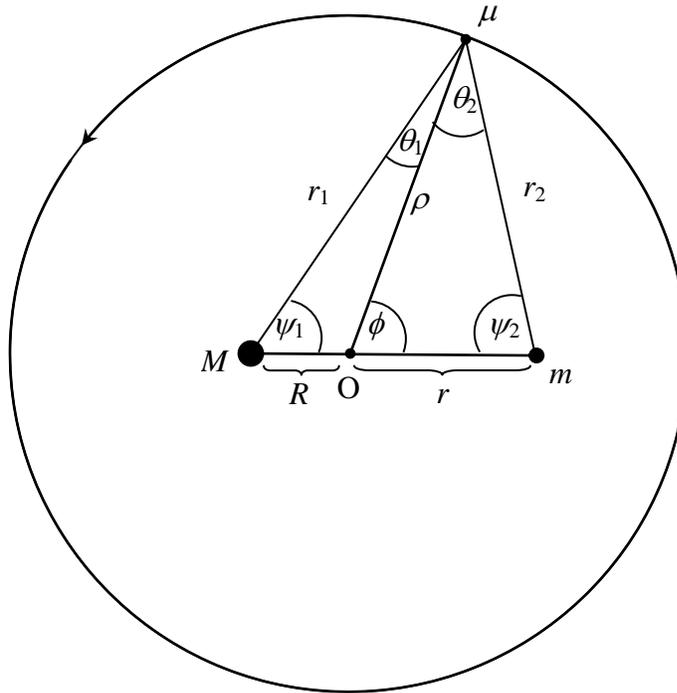


図 a

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 μ 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。 μ 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 , ρ , 角度 θ_1 および θ_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, μ は正三角形をなし、

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

$$\psi_2 = 60^\circ$$

ρ 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、 μ と M の距離、 μ と m の距離はともに、

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

1.3 質点 μ のもつ全力学的エネルギー E は,

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

μ 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, ρ_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,

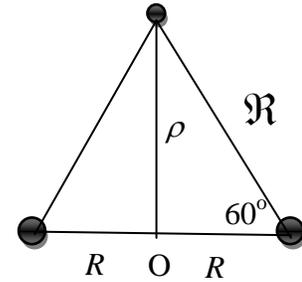


図 b

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

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

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

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

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

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 ρ 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。 μ 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。

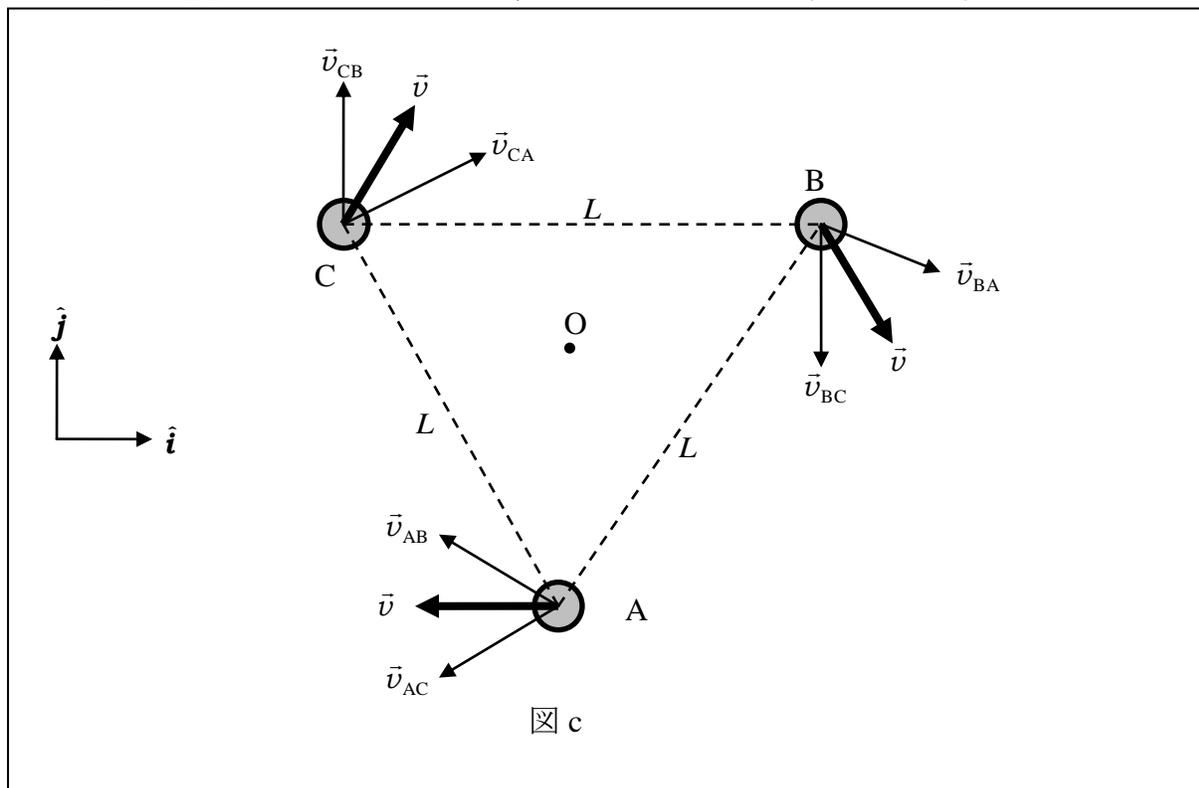


図 c の直交座標系で, B と C の速度は, それぞれ,

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

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み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,

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