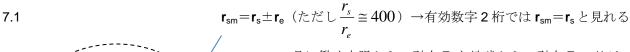
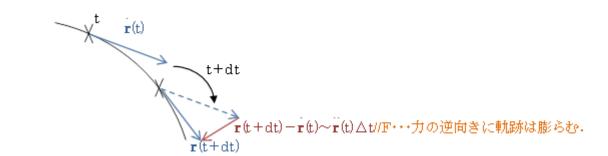
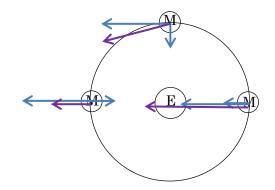
## 物理学B 7章演習 解説



月に働く太陽からの引力  $F_s$  と地球からの引力  $F_e$  の比は,

$$\frac{F_{s}}{F_{e}} = \frac{\frac{GmM_{s}}{r_{s^{2}}}}{\frac{GmM_{e}}{r_{e^{2}}}} = \frac{\left(\frac{M_{s}}{M_{e}}\right)}{\left(\frac{r_{s}}{r_{e}}\right)^{2}} = \frac{3.3 \times 10^{5}}{\left(3.9 \times 10^{2}\right)^{2}}$$
$$= \underline{2.17} \stackrel{\text{CD}}{\boxminus}$$





 $\mathbf{r}_{\mathrm{sm}}$ 

Sum

 $\mathbf{F}_{e}$ と  $\mathbf{F}_{s}$ の合力は、 $\mathbf{F}_{s}$ の方が大きいため、常に  $\mathbf{Sun}$  の方を向く. 軌跡は力と逆向きになるから. 軌跡は太陽の側にへこむことはない.

(1) 
$$r=(|r_1-r_2|)$$
 \( \text{\$\text{\$\text{\$}}\$}\) ,

$$m_1 \ddot{r}_1 = -\nabla_{r1} U(r)$$

$$= -\frac{dU}{dr} \cdot \frac{r}{r} = \mathbf{F}(r)$$

$$m_2 \mathbf{r}_2 = -\nabla_{\mathbf{r}2} \mathbf{U}(\mathbf{r})$$

$$=-\left(-\frac{dU}{dr}\cdot\frac{r}{r}\right)=-\mathbf{F}(\mathbf{r})$$

(2) 
$$(m_1+m_2)\mathbf{r}_G = m_1\mathbf{r}_1 + m_2\mathbf{r}_2 = \mathbf{F}(\mathbf{r}) - \mathbf{F}(\mathbf{r}) = \mathbf{0}$$

$$\vec{r} = \vec{r}_1 - \vec{r}_2 = \frac{1}{m_1} F(r) - \frac{1}{m_2} (-F(r))$$

$$= \left(\frac{1}{m_1} - \frac{1}{m_2}\right) F(r)$$

$$\frac{1}{\mu} = \frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2}$$
で定義すると,  $\mu r = F(r)$ 

相対座標 「こについては1つの粒子の運動方程式と同じになる.

(3) 
$$\mathbf{r} = (\mathbf{r} - \mathbf{r} \theta_2) \mathbf{e}_{\mathbf{r}} + (2\mathbf{r} \theta + \mathbf{r} \theta) \mathbf{e}_{\theta}$$

$$\mu \stackrel{\cdot \cdot \cdot}{r} = F(r) = -\frac{dU}{dr} \mathbf{e}_{r}$$

r 方向は
$$\mu$$
 (r-r $\theta^2$ )= $-\frac{dU}{dr}$ 

$$\theta$$
 方向は $\mu$  ( $(2r\dot{\theta} + r\dot{\theta}) = \frac{1}{r} \cdot \frac{d}{dt} (\mu r^2 \dot{\theta}) = 0$ 

 $L = \mu r^2 \dot{\theta} = \mu h$  は角運動で一定の値となる.

(4) r方向の運動方程式は $\dot{\theta} = \frac{h}{r^2}$ より、

$$\mu \ddot{r} - \mu \frac{h^2}{r^3} + \frac{dU}{dr} = 0$$

これに**r**をかけて積分すると

$$\frac{\mu}{2}\dot{r}^2 + \frac{\mu h^2}{2r^2} + U(r) = E = -\Xi$$

全エネルギーが負の時, rの動く範囲は限られて, 往復運動する.

