

# 数値計算実習課題その1

清水俊平 (joho08)

2011年7月1日(金) 出題分

## 1 問題1の解答

問1

中心星、惑星の質量をそれぞれ  $m_1, m_2$ 、位置ベクトルをそれぞれ  $\mathbf{r}_1, \mathbf{r}_2$  とする。

万有引力の法則は

$$F = -\frac{GmM}{r^2}$$

であるためこれを用いると、

中心星における運動方程式は

$$m_1 \frac{d^2 \mathbf{r}_1}{dt^2} = -\frac{Gm_1 m_2}{|\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1|^3} (\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2) \quad (1)$$

となる。

惑星における運動方程式は

$$m_2 \frac{d^2 \mathbf{r}_2}{dt^2} = -\frac{Gm_1 m_2}{|\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1|^3} (\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1) \quad (2)$$

となる。

(1) 式の両辺を  $m_1$  で割ると

$$\frac{d^2 \mathbf{r}_1}{dt^2} = -\frac{Gm_2}{|\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1|^3} (\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2) \quad (3)$$

となる。また、(2) 式の両辺を  $m_2$  で割ると

$$\frac{d^2 \mathbf{r}_2}{dt^2} = -\frac{Gm_1}{|\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1|^3} (\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1) \quad (4)$$

ここで

$$\mathbf{r} = \mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1 \quad (5)$$

と相対ベクトル  $\mathbf{r}$  を定義する。

(5) 式の両辺を  $t$  に関して 2 階微分すると

$$\begin{aligned}\frac{d^2\mathbf{r}}{dt^2} &= \frac{d^2}{dt^2}(\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1) \\ &= \frac{d^2\mathbf{r}_2}{dt^2} - \frac{d^2\mathbf{r}_1}{dt^2}\end{aligned}\quad (6)$$

となるので、ここで (6) 式に (3) 式と (4) 式をそれぞれ代入すると

$$\begin{aligned}\frac{d^2\mathbf{r}}{dt^2} &= -\frac{G(m_1 + m_2)}{|\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1|^3}(\mathbf{r}_2 - \mathbf{r}_1) \\ &= -\frac{G(m_1 + m_2)}{r^3}\mathbf{r}\end{aligned}\quad (7)$$

となる。

この導出された (7) 式より、2 天体がケプラー運動していることが分かる。

問 2

(7) 式の運動方程式を成分に分けることを考える。

ここで

$$\begin{aligned}\mathbf{v} &= (v_x, v_y) \\ \mathbf{r} &= (x, y) \\ r &= \sqrt{x^2 + y^2}\end{aligned}$$

であるので、(7) 式より

$$\frac{dv_x}{dt} = \frac{d^2x}{dt^2} = -\frac{G(m_1 + m_2)}{(x^2 + y^2)^{\frac{3}{2}}}x \quad (8)$$

$$\frac{dv_y}{dt} = \frac{d^2y}{dt^2} = -\frac{G(m_1 + m_2)}{(x^2 + y^2)^{\frac{3}{2}}}y \quad (9)$$

となる。

## 2 問題2の解答

問1

惑星と中心星は常に  $x$  軸上にあるので

$$y_1 = y_2 = 0 \quad (10)$$

となる。

ここで、粒子と中心星および惑星との距離をそれぞれ  $r_1, r_2$  とすると

$$\begin{aligned} r_1 &= \frac{m_2}{m_1 + m_2} \\ &= \frac{\mu_2}{\mu_1 + \mu_2} \end{aligned} \quad (11)$$

$$\begin{aligned} r_2 &= \frac{m_1}{m_1 + m_2} \\ &= \frac{\mu_1}{\mu_1 + \mu_2} \end{aligned} \quad (12)$$

となる。(中心星と惑星との距離は1とする)

ここで、 $\mu_1 + \mu_2 = 1$  なので (11),(12) 式に代入すると

$$x_1 = -\mu_2 \quad (13)$$

$$x_2 = \mu_1 \quad (14)$$

以上、(10),(13),(14) 式より

$$(x_1, y_1) = (-\mu_2, 0) \quad (15)$$

$$(x_2, y_2) = (\mu_1, 0) \quad (16)$$

問2

角速度が  $\omega$  なので、 $\xi$  軸と  $x$  軸のなす角度  $\theta$  は

$$\theta = \omega t \quad (17)$$

また、回転による座標変換なので

$$\begin{aligned} \xi &= x \cos \theta - y \sin \theta \\ &= x \cos \omega t - y \sin \omega t \end{aligned} \quad (18)$$

$$\begin{aligned} \eta &= x \sin \theta + y \cos \theta \\ &= x \sin \omega t + y \cos \omega t \end{aligned} \quad (19)$$

となる。

問 3

(18),(19) 式をそれぞれ時間で二階微分する。

$$\dot{\xi} = \dot{x}\cos\omega t - \omega x\sin\omega t - \dot{y}\sin\omega t - \omega y\cos\omega t$$

$$\dot{\eta} = \dot{x}\sin\omega t + \omega x\cos\omega t + \dot{y}\cos\omega t - \omega y\sin\omega t$$

よって

$$\ddot{\xi} = \ddot{x}\cos\omega t - \dot{y}\sin\omega t - 2\omega\dot{x}\sin\omega t - 2\omega\dot{y}\cos\omega t - \omega^2 x\cos\omega t + \omega^2 y\sin\omega t \quad (20)$$

$$\ddot{\eta} = \ddot{x}\sin\omega t + \dot{y}\cos\omega t + 2\omega\dot{x}\cos\omega t - 2\omega\dot{y}\sin\omega t - \omega^2 x\sin\omega t - \omega^2 y\cos\omega t \quad (21)$$

となる。

問 4

式 (20),(21) より

$$\ddot{\xi} = (\ddot{x} - 2\omega\dot{y} - \omega^2 x)\cos\omega t - (\ddot{y} + 2\omega\dot{x} - \omega^2 y)\sin\omega t \quad (22)$$

$$\ddot{\eta} = (\ddot{x} - 2\omega\dot{y} - \omega^2 x)\sin\omega t + (\ddot{y} + 2\omega\dot{x} - \omega^2 y)\cos\omega t \quad (23)$$

となる。

また、(18),(19) 式と (15),(16) 式の結果より

$$\begin{aligned} \xi_1 &= x_1\cos\omega t - y_1\sin\omega t \\ &= -\mu_2\cos\omega t \end{aligned} \quad (24)$$

$$\begin{aligned} \xi_2 &= x_2\cos\omega t - y_2\sin\omega t \\ &= \mu_1\cos\omega t \end{aligned} \quad (25)$$

$$\begin{aligned} \eta_1 &= x_1\sin\omega t + y_1\cos\omega t \\ &= -\mu_2\sin\omega t \end{aligned} \quad (26)$$

$$\begin{aligned} \eta_2 &= x_2\sin\omega t + y_2\cos\omega t \\ &= \mu_1\sin\omega t \end{aligned} \quad (27)$$

となる。

ここで、(22) ~ (27) 式と与式より

$$\ddot{\xi} = -\left(\mu_1\frac{x+\mu_2}{r_1^3} + \mu_2\frac{x-\mu_1}{r_2^3}\right)\cos\omega t + \left(\frac{\mu_1}{r_1^3} + \frac{\mu_2}{r_2^3}\right)y\sin\omega t \quad (28)$$

$$\ddot{\eta} = -\left(\mu_1 \frac{x + \mu_2}{r_1^3} + \mu_2 \frac{x - \mu_1}{r_2^3}\right) \sin \omega t - \left(\frac{\mu_1}{r_1^3} + \frac{\mu_2}{r_2^3}\right) y \cos \omega t \quad (29)$$

となる。

よって、この (28),(29) 式と (22),(23) 式を比較すると

$$\ddot{x} - 2\omega \dot{y} - \omega^2 x = -\left(\mu_1 \frac{x + \mu_2}{r_1^3} + \mu_2 \frac{x - \mu_1}{r_2^3}\right) \quad (30)$$

$$\ddot{y} + 2\omega \dot{x} - \omega^2 y = \left(\frac{\mu_1}{r_1^3} + \frac{\mu_2}{r_2^3}\right) y \quad (31)$$

が導かれる。

問 5

$$r_1 = \sqrt{(x + \mu_2)^2 + y^2}$$

$$r_2 = \sqrt{(\mu_1 - x)^2 + y^2}$$

なので、ポテンシャル U の式は

$$U = \frac{\omega^2}{2}(x^2 + y^2) + \frac{\mu_1}{\sqrt{(x + \mu_2)^2 + y^2}} + \frac{\mu_2}{\sqrt{(\mu_1 - x)^2 + y^2}} \quad (32)$$

となる。

ここで、 $x, y$  についての偏微分をそれぞれ考えると

$$\frac{\partial U}{\partial x} = \omega^2 x - \left(\mu_1 \frac{x + \mu_2}{r_1^3} + \mu_2 \frac{x - \mu_1}{r_2^3}\right) \quad (33)$$

$$\frac{\partial U}{\partial y} = \omega^2 y - \left(\frac{\mu_1}{r_1^3} + \frac{\mu_2}{r_2^3}\right) y \quad (34)$$

となるので、粒子 P についての運動方程式は

$$\ddot{x} - 2\omega \dot{y} = \frac{\partial U}{\partial x} \quad (35)$$

$$\ddot{y} + 2\omega \dot{x} = \frac{\partial U}{\partial y} \quad (36)$$

と表わされる。

問 6

(35) の両辺に  $\dot{x}$ 、(36) の両辺に  $\dot{y}$  をそれぞれかける。

$$\dot{x}\ddot{x} - 2\omega\dot{x}\dot{y} = \frac{\partial U}{\partial x} \cdot \frac{dx}{dt} \quad (37)$$

$$\dot{y}\ddot{y} + 2\omega\dot{x}\dot{y} = \frac{\partial U}{\partial y} \cdot \frac{dy}{dt} \quad (38)$$

ここで、(37)+(38) をすると

$$\begin{aligned} \dot{x}\ddot{x} + \dot{y}\ddot{y} &= \frac{\partial U}{\partial x} \cdot \frac{dx}{dt} + \frac{\partial U}{\partial y} \cdot \frac{dy}{dt} \\ &= \frac{\partial U}{\partial t} \end{aligned} \quad (39)$$

となる。

この (39) 式を時間  $t$  について積分すると

$$U - \frac{1}{2}(\dot{x}^2 + \dot{y}^2) = C_J \quad (40)$$

ここで、 $C_J$  は積分定数であり、円制限三体問題の保存量であるヤコビ定数となっている。 $(C_J$  は負の符号も含めて定数としている)