ITPASS 数値計算実習課題その1 (2009年7月3日(金)出題)

惑星の軌道計算をする準備として、2体問題に関する簡単な問題を解いてみましょう。解答はにあたっては次のことに注意してください。

- 解答は  $T_{EX}$  で作成し、 $T_{EX}$  のソースファイルと PDF ファイルを 提出すること。
- 7月17日(金)に出題される「課題その2」と合わせて提出すること。「課題その2」については7月17日(金)に詳細を告知する。
- 提出期限は、「課題その2」と合わせて8月10日(月)の17時とする。
- 提出方法に関しては、「課題その2」と合わせて7月17日(金)に 詳細を告知する。

## 問題

万有引力の法則

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

を用いて、惑星の軌道を計算することを考えてみよう。簡単のため、考える系における支配的な力は万有引力のみであるとする。いま、質量が $m_1$ である中心星と、質量が $m_2$ である惑星のみで構成される惑星系を考える。また中心星及び惑星の位置はベクトル $\mathbf{r}_1$ 、 $\mathbf{r}_2$ で表されるとする。

1. 中心星と惑星に対して成り立つ運動方程式を書け。またそれらから

$$\frac{d^2\mathbf{r}}{dt^2} = -\frac{G(m_1 + m_2)}{r^3}\mathbf{r}$$

を導出せよ。ここで  ${\bf r}$  は  ${\bf r}={\bf r}_2-{\bf r}_1$  で表される。相対ベクトルと する。このとき、上記運動方程式で表される運動がどのようなもの かを考えよ。

2. 1. の運動方程式を成分に分けることを考えよう。相対ベクトル  $\mathbf{r}=(x,y)$  に対して、速度を

$$\mathbf{v} \equiv (v_x, v_y) = \left(\frac{dx}{dt}, \frac{dy}{dt}\right)$$

と定義する。このとき、 $rac{dv_x}{dt}$  と  $rac{dv_y}{dt}$  を x 、y を用いて表せ。