

УДК 521.1

Ю.В. Трубников, А.М. Воронов

Решение задачи трех тел в терминах временных рядов

Система уравнений для задачи трех тел, как известно [1], имеет следующий вид:

$$\ddot{x}_0 = fm_1 \frac{x_1 - x_0}{r_{01}^{3/2}} + fm_2 \frac{x_2 - x_0}{r_{02}^{3/2}} ;$$
$$\ddot{y}_0 = fm_1 \frac{y_1 - y_0}{r_{01}^{3/2}} + fm_2 \frac{y_2 - y_0}{r_{02}^{3/2}} ;$$

$$\ddot{z}_0 = fm_1 \frac{z_1 - z_0}{r_{01}^{3/2}} + fm_2 \frac{z_2 - z_0}{r_{02}^{3/2}} ;$$

$$\ddot{x}_1 = fm_0 \frac{x_0 - x_1}{r_{01}^{3/2}} + fm_2 \frac{x_2 - x_1}{r_{12}^{3/2}} ;$$

$$\ddot{y}_1 = fm_0 \frac{y_0 - y_1}{r_{01}^{3/2}} + fm_2 \frac{y_2 - y_1}{r_{12}^{3/2}} ;$$

$$\ddot{z}_1 = fm_0 \frac{z_0 - z_1}{r_{01}^{3/2}} + fm_2 \frac{z_2 - z_1}{r_{12}^{3/2}} ;$$

$$\ddot{x}_2 = fm_0 \frac{x_0 - x_2}{r_{20}^{3/2}} + fm_1 \frac{x_1 - x_2}{r_{21}^{3/2}} ;$$

$$\ddot{y}_2 = fm_0 \frac{y_0 - y_2}{r_{20}^{3/2}} + fm_1 \frac{y_1 - y_2}{r_{21}^{3/2}} ;$$

$$\ddot{z}_2 = fm_0 \frac{z_0 - z_2}{r_{20}^{3/2}} + fm_1 \frac{z_1 - z_2}{r_{21}^{3/2}} .$$

Рассмотрим общую, или неограниченную, задачу трех тел, т.е. задачу о движении системы, состоящей из трех материальных точек с произвольными конечными массами, взаимно притягивающихся по закону Ньютона. В некоторой абсолютной системе координат с неизменными направлениями осей дифференциальные уравнения движения в этой задаче имеют приведенный вид. Здесь

$$r_{ij} = \left(x_j(t)^2 - x_i(t)^2 \right) + \left(y_j(t)^2 - y_i(t)^2 \right) + \left(z_j(t)^2 - z_i(t)^2 \right) \quad (i, j=0,1,2)$$

являются квадратами взаимных расстояний между точками M_i и M_j , обладающими массами m_i и m_j ($i, j=0,1,2$), а f – постоянная тяготения. Можно понизить порядок системы на шесть единиц, переходя от абсолютных координат к относительным. Пусть, например, за новое начало взята точка M_0 , а новые оси параллельны абсолютным осям. Тогда в этой относительной системе координат уравнения движения точек M_1 и M_2 имеют следующий вид:

$$\frac{d^2 x_1}{dt^2} + \frac{f(m_0 + m_1)x_1}{d_1^{3/2}} = fm_2 \left(\frac{x_2 - x_1}{d_{12}^{3/2}} - \frac{x_2}{d_2^{3/2}} \right),$$

$$\frac{d^2 y_1}{dt^2} + \frac{f(m_0 + m_1)y_1}{d_1^{3/2}} = fm_2 \left(\frac{y_2 - y_1}{d_{12}^{3/2}} - \frac{y_2}{d_2^{3/2}} \right),$$

$$\frac{d^2 z_1}{dt^2} + \frac{f(m_0 + m_1)z_1}{d_1^{3/2}} = fm_2 \left(\frac{z_2 - z_1}{d_{12}^{3/2}} - \frac{z_2}{d_2^{3/2}} \right),$$

$$\frac{d^2 x_2}{dt^2} + \frac{f(m_0 + m_2)x_2}{d_2^{3/2}} = fm_1 \left(\frac{x_1 - x_2}{d_{21}^{3/2}} - \frac{x_1}{d_1^{3/2}} \right),$$

$$\frac{d^2 y_2}{dt^2} + \frac{f(m_0 + m_2) y_2}{d_2^{3/2}} = f m_1 \left(\frac{y_1 - y_2}{d_{21}^{3/2}} - \frac{y_1}{d_1^{3/2}} \right),$$

$$\frac{d^2 z_2}{dt^2} + \frac{f(m_0 + m_2) z_2}{d_2^{3/2}} = f m_1 \left(\frac{z_1 - z_2}{d_{21}^{3/2}} - \frac{z_1}{d_1^{3/2}} \right),$$

где

$$d_1 = x_1^2 + y_1^2 + z_1^2, \quad d_2 = x_2^2 + y_2^2 + z_2^2,$$

$$d_{12} = d_{21} = (x_2 - x_1)^2 + (y_2 - y_1)^2 + (z_2 - z_1)^2.$$

Содержание предлагаемого метода приближенного интегрирования данной системы уравнений состоит в предварительной аппроксимации функций вида $\frac{1}{h^{3/2}}$, $h \in [a, b]$ по норме пространства $C_{[a,b]}$ (т.е. в предварительной чебышевской аппроксимации) и последующем нахождении коэффициентов ряда Тейлора по переменной t искомым функций $x_j(t), y_j(t), z_j(t)$ ($j = 1, 2$). Непосредственное нахождение коэффициентов рядов Тейлора затруднительно, так как связано с чрезвычайной громоздкостью производных по переменной t функций вида

$$\frac{1}{(x(t)^2 + y(t)^2 + z(t)^2)^{3/2}},$$

участвующих в системе.

Лемма. *Полиномом наилучшего чебышевского приближения первой степени для функции $f(h) = \frac{1}{h^{3/2}}$ ($h \in [a, b]$) является полином*

$$P(h) = \frac{1}{a^{3/2}} \frac{a \left(\frac{1}{b^{3/2}} - \frac{1}{a^{3/2}} \right)}{b-a} \frac{(b^{3/2} - a^{3/2})^{3/5}}{2(ab)^{9/10} (b-a)^{3/5}} \left(\frac{b^{5/2} - a^{5/2}}{(ab)^{3/5} (b^{3/2} - a^{3/2})^{3/5} (b-a)^{2/5}} - \frac{5}{6} 3^{2/5} 2^{3/5} \right) + \frac{1}{b^{3/2}} - \frac{1}{a^{3/2}} - h.$$

Доказательство. В соответствии с алгоритмом, предложенным в монографии [2], найдем d из системы уравнений

$$\begin{cases} d + a_0 + a_1 h_1 = \frac{1}{h_1^{3/2}}, \\ -d + a_0 + a_1 h_2 = \frac{1}{h_2^{3/2}}, \\ d + a_0 + a_1 h_3 = \frac{1}{h_3^{3/2}}, \end{cases} \quad (1)$$

считая неизвестными величинами d, a_0, a_1 . Применяя правило Крамера, получаем

$$d = \frac{h_3 - h_2}{2h_1^{3/2}(h_3 - h_1)} - \frac{1}{2h_2^{3/2}} + \frac{h_2 - h_1}{2h_3^{3/2}(h_3 - h_1)}.$$

Далее нам необходимо максимизировать величину уклонения $d = d(h_1, h_2, h_3)$. Для этого найдем частную производную

$$\frac{\partial d}{\partial h_1} = \frac{h_3 - h_2}{2(h_3 - h_1)} \left(-\frac{3}{2h_1^{5/2}} - \frac{\frac{1}{h_3^{3/2}} - \frac{1}{h_1^{3/2}}}{h_3 - h_1} \right) (a \leq h_1 < h_2 < h_3 \leq b). \quad (2)$$

Так как функция $f(h) = \frac{1}{h^{3/2}} (h \in [a, b])$ является выпуклой, то из выражения

(2) видно, что производная $\frac{\partial d}{\partial h_1}$ отрицательна, т.е. при фиксированных h_2, h_3

максимальное значение d будет достигаться при $h_1 = a$. Аналогичное рассуждение приводит к тому, что $h_3 = b$. Остается распорядиться параметром h_2 .

Преобразуем выражение для d к виду

$$d = \frac{b^{5/2} - a^{5/2}}{2(ab)^{3/2}(b-a)} - \frac{b^{3/2} - a^{3/2}}{2(ab)^{3/2}(b-a)} h - \frac{1}{2h^{3/2}},$$

тогда, приравнявая к нулю производную

$$\frac{\partial d}{\partial h} = -\frac{b^{3/2} - a^{3/2}}{2(ab)^{3/2}(b-a)} + \frac{3}{4h^{5/2}},$$

получаем значение h_2 , равное

$$h_2 = \left(\frac{3}{2} \right)^{2/5} (ab)^{3/5} \left(\frac{b-a}{b^{3/2} - a^{3/2}} \right)^{2/5}.$$

Требуемое изменение знака производной очевидным образом проверяется.

Таким образом, окончательное выражение для максимального уклонения d будет иметь вид

$$d = -\frac{(b^{3/2} - a^{3/2})^{3/5}}{2(ab)^{9/10}(b-a)^{3/5}} \left(\frac{b^{5/2} - a^{5/2}}{(ab)^{3/5}(b^{3/2} - a^{3/2})^{3/5}(b-a)^{2/5}} - \frac{5}{6} \cdot 3^{2/5} \cdot 2^{3/5} \right). \quad (3)$$

Подставляя значение d в систему уравнений (1), очевидным образом находим значения коэффициентов a_0, a_1 .

Лемма доказана.

Если положить $a = r_{\min}^2, b = r_{\max}^2$, где r_{\min} и r_{\max} означают минимальное и максимальное расстояние от Земли до Солнца, то полином наилучшего приближения будет иметь вид

$$P_z = 7.474604270455080 \cdot 10^{-40} - 2.003864852 \cdot 10^{-66} x_1^2 - 2.00864852 \cdot 10^{-66} y_1^2 - \\ - 2.003864851 \cdot 10^{-66} z_1^2.$$

Аналогичные вычисления, проведенные для Юпитера, приводят к выражению

$$P_j = 5.342009939356607 \cdot 10^{-42} - 5.285838302416863 \cdot 10^{-70} x_2^2 - \\ - 5.285838302416863 \cdot 10^{-70} y_2^2 - \\ - 5.285838302416863 \cdot 10^{-70} z_2^2.$$

Функция взаимного расстояния аппроксимируется выражением

$$P_{zj} = 6.595646754540904 \cdot 10^{-42} - 6.508076427957584 \cdot 10^{-70} x_{1,2}^2 - \\ - 6.508076427957584 \cdot 10^{-70} y_{1,2}^2 - \\ - 6.508076427957584 \cdot 10^{-70} z_{1,2}^2.$$

Таким образом, система уравнений для задачи Солнце (m_0), Земля (m_1), Юпитер (m_2) приводится к виду:

$$\frac{d^2 x_1}{dt^2} + f(m_0 + m_1) x_1 \left(7,47 \cdot 10^{-40} - 2,00 \cdot 10^{-66} (x_1^2 + y_1^2 + z_1^2) \right) = \\ = f m_2 \left((x_2 - x_1) \cdot \left(6,60 \cdot 10^{-42} - 6,51 \cdot 10^{-70} \left((x_1 - x_2)^2 + (y_1 - y_2)^2 + (z_1 - z_2)^2 \right) \right) \right) - \\ - f m_2 x_2 \left(5,34 \cdot 10^{-42} - 5,28 \cdot 10^{-70} (x_2^2 + y_2^2 + z_2^2) \right).$$

Остальные уравнения преобразуются аналогичным образом. Полученная система представляет собой систему дифференциальных уравнений с кубическими нелинейностями. Нахождение коэффициентов рядов Тейлора для таких систем представляет собой существенно более простую задачу.

Отметим, что вычисления велись в системе СИ.

ЛИТЕРАТУРА

1. **Дубошин, Г.** Небесная механика / **Г. Дубошин**. – М., 1975. – С. 426.
2. **Трубников, Ю.В.** Экстремальные конструкции в негладком анализе и операторные уравнения с аккретивными нелинейностями / **Ю.В. Трубников**. – М., 2002. – С. 33.

S U M M A R Y

The article deals with the representation of the solution of the problem of three celestial bodies.

Поступили в редакцию 08.09.2006