

# СИМВОЛЬНЫЕ ВЫЧИСЛЕНИЯ В ИССЛЕДОВАНИЯХ УСТОЙЧИВОСТИ РАВНОВЕСНЫХ РЕШЕНИЙ ОГРАНИЧЕННОЙ ЭЛЛИПТИЧЕСКОЙ ЗАДАЧИ МНОГИХ ТЕЛ

А. Н. ПРОКОПЕНЯ (БРЕСТ, БЕЛАРУСЬ)

В ньютоновой задаче  $n$  тел существует частное решение, определяющее синхронное движение тел одинаковой массы по эллиптическим орбитам, расположенным в плоскости  $Oxy$  инерциальной барицентрической системы координат, причем в любой момент времени тела образуют правильный  $n$ -угольник (см. [1]). Добавление в систему  $(n+1)$ -ого тела  $P_0$  пренебрежимо малой массы не влияет на движение  $n$  массивных тел, а проблема исследования его движения получила название "ограниченной задачи многих тел". Даже в простейшем случае  $n = 2$  общее решение ограниченной задачи не найдено и потому ее анализ обычно начинается с поиска равновесных решений и исследования их устойчивости.

При подходящих начальных условиях тело  $P_0$  будет двигаться только вдоль оси  $Oz$ , которая является осью симметрии системы, а начало координат является одним из его равновесных положений. При  $n = 2$  К.А. Ситников доказал (см. [2]), что тело  $P_0$  может совершать осциллирующее движение вдоль оси  $Oz$  с неограниченно возрастающей амплитудой, и этот случай получил название "задачи Ситникова". Целью данной работы является доказательство устойчивости равновесного положения тела  $P_0$  по Ляпунову при различных значениях числа массивных тел  $n$  (обобщенная "задача Ситникова") и малых значениях эксцентриситета их орбит  $\varepsilon$ . Основной результат работы можно сформулировать в виде следующей теоремы, которая обобщает результаты работ [3,4]:

**Теорема 1.** *Равновесное решение обобщенной "задачи Ситникова" устойчиво по Ляпунову, если эксцентриситет  $\varepsilon$  орбит массивных тел достаточно мал.*

**Идеи доказательства.** Уравнения возмущенного движения тела  $P_0$  в окрестности начала координат можно записать в гамильтоновой форме, причем функция Гамильтона имеет вид

$$H = \frac{p_z^2}{2} + \frac{\varepsilon \cos t}{1 + \varepsilon \cos t} \frac{z^2}{2} - \frac{a}{1 + \varepsilon \cos t} \frac{1}{\sqrt{1 + z^2}}, \quad (1)$$

где параметр  $a$  определяется соотношением  $4n = a \sum_{k=1}^{n-1} (\sin(\pi k/n))^{-1}$ . Функция (1) является аналитической в окрестности положения равновесия  $z = p_z = 0$  и представима в виде ряда

$$H = H_2 + H_4 + H_6 + \dots, \quad (2)$$

где квадратичная форма  $H_2$  и форма четвертого порядка  $H_4$  имеют вид:

$$H_2 = \frac{p_z^2}{2} + \frac{(a + \varepsilon \cos t)z^2}{2(1 + \varepsilon \cos t)}, \quad H_4 = -\frac{3az^4}{8(1 + \varepsilon \cos t)}.$$

В линейном приближении уравнения возмущенного движения сводятся к дифференциальному уравнению второго порядка с периодическими коэффициентами, которое подробно исследовано в [5]. Применение полученных в [5] результатов позволяет сделать вывод об отсутствии в системе резонансов второго порядка и устойчивости положения равновесия в первом приближении при малых значениях эксцентриситета  $\varepsilon$ , что, однако, не означает его устойчивости по Ляпунову.

Анализ устойчивости положения равновесия в строгой нелинейной постановке производится на основе теоремы Арнольда [6], применение которой требует нормализации функции Гамильтона (2), что связано с весьма громоздкими аналитическими вычислениями. Сначала, применяя алгоритм, описанный в [7], приводим к нормальной форме квадратичную часть гамильтониана:

$$H_2 = \frac{\omega}{2}(p^2 + q^2),$$

где величина  $\omega$  находится в виде разложения по малому параметру  $\varepsilon$  с точностью до шестого порядка. Затем строится каноническое преобразование, нормализующее форму четвертого порядка  $H_4$ . В результате, используя переменные типа *действие-угол*, приводим функцию Гамильтона (2) к виду

$$\hat{H} = \omega r + cr^2 + O(r^{5/2}),$$

который позволяет применить теорему Арнольда [6] и доказать устойчивость положения равновесия по Ляпунову при отсутствии в системе резонансов до четвертого порядка включительно.

Случай, когда в системе появляются резонансы четвертого порядка, анализируются отдельно на основе теоремы Маркеева [8] и доказывается, что при достаточно малых значениях эксцентриситета  $\varepsilon$  резонансы не приводят к неустойчивости положения равновесия.

Отметим, что решение всех вышеописанных задач сопряжено с громоздкими символьными вычислениями. В докладе обсуждаются алгоритмы соответствующих вычислений и их реализация с помощью системы компьютерной алгебры Mathematica.

### Литература

1. Гребеников Е. А. *Существование точных симметричных решений в плоской ньютоновской проблеме многих тел* // Математическое моделирование, 1998. Т. 10, Вып. 8. С. 74–80.
2. Ситников К. А. *Существование осциллирующих движений в задаче трех тел* // Докл. АН СССР, 1960. Т. 133, Вып. 2. С. 303–306.
3. Прокопеня А. Н. *Исследование устойчивости равновесных решений эллиптической ограниченной задачи многих тел методами компьютерной алгебры* // Математическое моделирование, 2006. Т. 18, Вып. 10. С. 102–112.
4. Прокопеня А. Н. *Об устойчивости равновесных решений обобщенной задачи Ситникова*. Сб.: Динамика неоднородных систем, Вып. 9(2) (Под ред. Ю. С. Попкова) М.: ИСА РАН, 2005. С. 63–72.
5. Grebenikov E. A., Prokopenya A. N. *Determination of the boundaries between the domains of stability and instability for the Hill's Equation* // Nonlinear Oscillations, 2003. Vol. 6, No. 1. P. 42–51.
6. Арнольд В. И. *Об устойчивости положений равновесия гамильтоновой системы обыкновенных дифференциальных уравнений в общем эллиптическом случае* // Докл. АН СССР, 1961. Т. 137, Вып. 2. С. 255–257.
7. Прокопеня А. Н. *Нормализация неавтономной линейной гамильтоновой системы с малым параметром* // Математическое моделирование, 2005. Т. 17, Вып. 6. С. 33–42.
8. Маркеев А. П. *Точки либрации в небесной механике и космодинамике*. М.: Наука, 1978.