

УДК 629:531|

Е.Н. Остапенко, Н.А. Репях

*Пермский государственный
национальный исследовательский университет*

Россия, 614990, г. Пермь, ул. Букирева, 15
mpu@psu.ru; (342) 2 396-309

КИНЕМАТИКА ПРОСТРАНСТВЕННОГО ДВИЖЕНИЯ ГАНТЕЛЕОБРАЗНОГО ТЕЛА В НЕЦЕНТРАЛЬНОЙ ОРБИТАЛЬНОЙ СИСТЕМЕ КООРДИНАТ

Исследуются особенности кинематики пространственного движения больших орбитальных космических систем (БОКС) в центральном гравитационном поле. Учет влияния угловых (вращательных) движений гантелеобразной системы на движение ее центра масс можно осуществить введением "нецентральной" орбитальной системы координат, которая представляет собой суперпозицию цилиндрической и орбитальной систем координат.

Ключевые слова: кинематика; пространственное движение; гравитационное поле; системы координат; большие орбитальные космические системы (БОКС).

В работе [6] отмечено, что при изучении движения больших орбитальных космических систем (БОКС) [2–5] следует иметь в виду некеплеровый характер движения центра масс БОКС, возможные отклонения его от фиксированной плоскости кеплеровой орбиты центра масс и зависимость этих отклонений от вращательных движений БОКС.

С целью учета влияния угловых (вращательных) движений гантелеобразной системы на движение ее центра масс вводится "нецентральная" орбитальная система координат $OAC\xi\eta\zeta$ (рис. 1), которая представляет собой суперпозицию цилиндрической и орбитальной систем координат. Ломаная $pOAC$ представляет оси цилиндрической системы координат: точка O – гравитационный центр; C – центр масс гантелеобразной системы; OA – центральная ось цилиндрической системы координат, плоскость AOp – неподвижная, ось Op – полярная ось кеплеровой орбиты, соответствующей начальному фазовому состоянию точки C .

В текущем положении точка C имеет цилиндрические координаты (r, h, θ) , где $r = AC$ – расстояние центра масс БОКС до оси OA , $h = OA$ – отклонение центра масс от "нулевой" кеплеровой орбиты, θ – угол, отсчитываемый от неподвижной плоскости AOp до текущего положения вектора \overrightarrow{AC} ($p' \parallel p$). Угол θ – аналог истинной аномалии кеплеровой траектории.

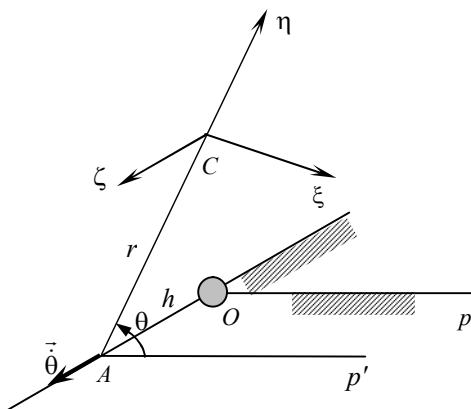


Рис. 1. "Нецентральная" орбитальная система координат

Угловые движения гантелеобразной БОКС определяются ориентацией осей связанной системы координат $Sxyz$ относительно осей "нецентральной" орбитальной системы $C\xi\eta\zeta$ (рис. 2), $C\xi \parallel OA \parallel \overline{\theta}$.

Предполагается, что БОКС представляет собой стержень, на концах которого расположены материальные точки B_1 и B_2 , C – центр масс точек B_1 и B_2 . Ось Sx направлена вдоль стержня $B_1 B_2$, ось Sy перпендикулярна плоскости "собственного" вращения стержня Sxz . Можно считать, что Sy – ось цилиндрического шарнира, вокруг которого вращается стержень $B_1 B_2$.

Ориентация осей связанной системы $Sxyz$ задается углами Эйлера–Крылова α, β, γ [1], где α и β – углы, определяющие ориентацию оси собственного вращения Sy относительно осей $S\xi$ и $S\eta$, φ – угол собственного вращения, отсчитывается от линии узлов SK (рис. 2).

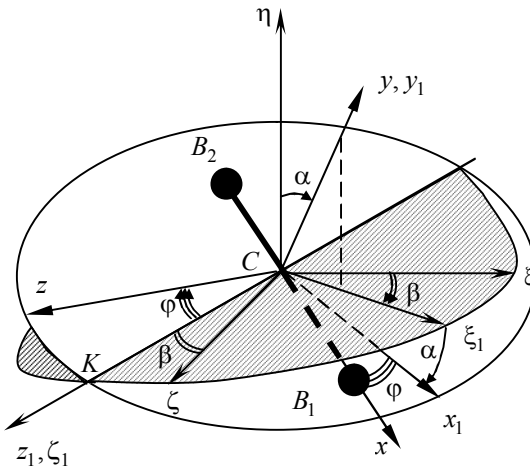


Рис. 2

Так введенные системы координат позволяют в динамике отслеживать отклонение h от плоскости опорной кеплеровой орбиты в зависимости от характеристик относительного движения точек БОКС.

Особенность кинематических и динамических характеристик определяется способом введения углов Эйлера–Крылова.

Переход от "нецентральной" орбитальной системы координат $C\xi\eta\zeta$ к подвижной системе координат $Cxyz$, связанной со стержнем B_1B_2 , можно осуществить следующим линейным преобразованием с матрицей A

$$(x, y, z)^T = A \cdot (\xi, \eta, \zeta)^T, \quad A = (a_{ij}). \quad (1)$$

Элементы матрицы A , выраженные через углы Эйлера-Крылова α, β, φ , имеют вид

$$\begin{cases} a_{11} = \cos \alpha \cos \beta \cos \varphi - \sin \beta \sin \varphi, \\ a_{12} = -\sin \alpha \cos \varphi, \\ a_{13} = \cos \alpha \sin \beta \cos \varphi + \cos \beta \sin \varphi, \\ a_{21} = \sin \alpha \cos \beta, \\ a_{22} = \cos \alpha, \\ a_{23} = \sin \alpha \sin \beta, \\ a_{31} = -\cos \alpha \cos \beta \sin \varphi - \sin \beta \cos \varphi, \\ a_{32} = \sin \alpha \sin \varphi, \\ a_{33} = -\cos \alpha \sin \beta \sin \varphi + \cos \beta \cos \varphi. \end{cases} \quad (2)$$

Обратное по отношению к (1) преобразование координат, т.е. переход от системы $Cxyz$ к цилиндрической орбитальной системе $C\xi\eta\zeta$, имеет вид

$$(\xi, \eta, \zeta)^T = A^{-1}(x, y, z)^T, \quad (3)$$

где $A^{-1} = A^T$ – матрица обратная для A .

В результате проекции вектора угловой скорости $\vec{\omega}$ вращающегося стержня B_1B_2 на оси связанной с точками B_1 и B_2 подвижной системы координат $Cxyz$ задаются уравнениями

$$\begin{cases} \omega_x = \omega_\xi a_{11} + \omega_\eta a_{12} + \omega_\zeta a_{13}, \\ \omega_y = \omega_\xi a_{21} + \omega_\eta a_{22} + \omega_\zeta a_{23}, \\ \omega_z = \omega_\xi a_{31} + \omega_\eta a_{32} + \omega_\zeta a_{33}, \end{cases} \quad (4)$$

где $\omega_\xi, \omega_\eta, \omega_\zeta$ – проекции вектора $\vec{\omega}$ на оси "нецентральной" орбитальной системы координат, имеющие вид кинематических уравнений Эйлера:

$$\begin{cases} \omega_\xi = \dot{\alpha} \sin \beta - \dot{\varphi} \sin \alpha \cos \beta, \\ \omega_\eta = -\dot{\beta} - \dot{\varphi} \cos \alpha, \\ \omega_\zeta = -\dot{\alpha} \cos \beta - \dot{\varphi} \sin \alpha \sin \beta. \end{cases} \quad (5)$$

При малых углах Эйлера–Крылова α, β, φ матрица A выглядит следующим образом:

$$A = \begin{pmatrix} 1 & -\alpha & (\beta + \varphi) \\ \alpha & 1 & 0 \\ -(\beta + \varphi) & 0 & 1 \end{pmatrix}. \quad (6)$$

Принимая во внимание величины до второго порядка малости, получим проекции вектора угловой скорости на оси $C\xi\eta\zeta$:

$$\begin{cases} \omega_\xi = \dot{\alpha} \beta - \dot{\varphi} \alpha, \\ \omega_\eta = -\dot{\beta} - \dot{\varphi}, \\ \omega_\zeta = -\dot{\alpha}, \end{cases} \quad (7)$$

на оси $Cxyz$:

$$\begin{cases} \omega_x = \alpha \dot{\beta} - \dot{\alpha} \varphi, \\ \omega_y = -\dot{\beta} - \dot{\varphi}, \\ \omega_z = -\dot{\alpha}. \end{cases} \quad (8)$$

Легко установить, что проекции вектора $\vec{\omega}$ (7) и (8) обладают тремя свойствами:

$$\begin{cases} \omega_\xi + \omega_x = \frac{d}{dt}(\alpha(\beta - \varphi)), \\ \omega_y = \omega_\eta, \\ \omega_z = \omega_\zeta. \end{cases} \quad (9)$$

Так из первого свойства, при $\alpha = 0$ либо при $\beta(t) = \varphi(t)$, следует (при условии (6))

$$\omega_{\xi} = -\omega_{x}. \quad (10)$$

Свойства (9) и (10) могут быть полезны при решении некоторых навигационных задач. Линейные скорости точек B_1 и B_2 находятся далее по формулам:

$$\vec{v}_{B_k} = \vec{v}_C + \vec{\omega}_a \times \vec{CB}_k \quad (k = 1, 2), \quad (11)$$

$$\vec{v}_C = \{v_{C\xi}, v_{C\eta}, v_{C\zeta}\} = \{-r\dot{\theta}, \dot{r}, \dot{h}\}, \quad (12)$$

$$\vec{\omega}_a = \vec{\omega}_r + \vec{\omega}_e, \quad (13)$$

где

$\vec{\omega}_a$ – абсолютная угловая скорость стержня B_1B_2 ,

$\vec{\omega}_r$ – относительная угловая скорость стержня B_1B_2 ,

$\vec{\omega}_e$ – переносная угловая скорость.

Проекции вектора $\vec{\omega}_r$ задаются формулами (4), (5), (7), (8). Вектор $\vec{\omega}_e$, как вектор угловой скорости вращения "нецентральной" системы координат $OAC\xi\eta\zeta$ равен

$$\vec{\omega}_e = \{0, 0, \dot{\theta}\}^T. \quad (14)$$

Векторы \vec{CB}_1 и \vec{CB}_2 в связанной с телом B_1B_2 системе координат S_{xyz} имеют проекции

$$\left(\vec{CB}_1\right)^* = \{l_1, 0, 0\}^T, \quad \left(\vec{CB}_2\right)^* = \{-l_2, 0, 0\}^T \quad (15)$$

где l_1 и l_2 – расстояние точек B_1 и B_2 до центра масс стержня B_1B_2 .

Векторы \vec{CB}_1 и \vec{CB}_2 в выражении (11) следует определять из следующих соотношений:

$$\vec{CB}_k = A^{-1} \cdot \left(\vec{CB}_k\right)^*, \quad (k = 1, 2). \quad (16)$$

Полученные результаты можно использовать при изучении движения БОКС различной структуры, например, связки гантелеобразных тел с общим центром масс.

Библиографический список

1. *Вертипрахов И.А., Остапенко Е.Н., Репях Н.А.* Динамика стержневой большой орбитальной космической системы цепочечной структуры // Вестник Пермского университета. Математика. Механика. Информатика. 2012. Вып. 4(12). С. 42–47.
2. *Ишлинский А.Ю., Борзов В.И., Степаненко Н.П.* Лекции по теории гироскопов. М.: Изд-во МГУ, 1983.
3. *Курская К.Н., Краснянская О.А., Репях Н.А.* Исследование орбитального движения одного вида осциллятора // Проблемы механики и управления. Нелинейные динамические системы: межвуз. сб. науч. тр. / Перм. ун-т. Пермь, 2007. Вып. 39. С. 46–57.
4. *Курская К.Н., Репях Н.А.* О движении трехточечной стержневой системы // Проблемы механики и управления. Нелинейные динамические системы: межвуз. сб. науч. тр. / Перм. ун-т. Пермь, 2006. Вып. 38. С.8–13.
5. *Маланин В.В., Остапенко Е.Н., Репях Н.А.* Свободное движение пятиточечной стержневой большой орбитальной космической системы цепочечной структуры в транспортирующей системе координат // Вестник Пермского университета. Математика. Механика. Информатика. 2013. Вып. 3(22). С. 59–62.
6. *Остапенко Е.Н., Репях Н.А.* Кинематика пространственного движения вращающейся гантелеобразной системы в центральном гравитационном поле // Проблемы механики и управления. Нелинейные динамические системы: межвуз. сб. науч. тр. / Перм. ун-т. Пермь, 2013. Вып. 45. С. 76–81.