ЭФФЕКТ ДЖАНИБЕКОВА – ВЫНУЖДЕННАЯ ПРЕЦЕССИЯ СВОБОДНОГО ГИРОСКОПА

Томилин А.К.¹, Алеев Д.С.²
¹НИ ТПУ, ИШНПТ, профессор,
E-mail: aktomilin@tpu.ru
²НИ ТПУ, ИШНПТ, 4A21, студент,
E-mail: dsa28@tpu.ru

В 1985 году во время полёта на космической станции космонавт Владимир Джани-беков при распаковке груза, с некоторым усилием стукнул по «ушку» гайки-барашка и та, после схода с винтовой резьбы, устремилась по горизонтальной прямой, но при этом, пролетев, примерно, 20 сантиметров, развернулась на 180° ушками назад и продолжала так переворачиваться через равные промежутки времени (рис. 1). Поскольку научного объяснения этого непонятного феномена не было, информация о нем в СССР была засекречена. В 90-х годах, когда об эффекте Джанибекова (ЭД) стало широко известно, некоторые конспирологи стали предсказывать возможный «кувырок» Земли. Адекватной теории, объясняющей ЭД, до сих пор нет.

Цель настоящего исследования – анализ описанных выше экспериментов и попытка объяснения ЭД на основе теории Н.Е. Жуковского о вынужденной прецессии гироскопа, а также определение условий его проявления.

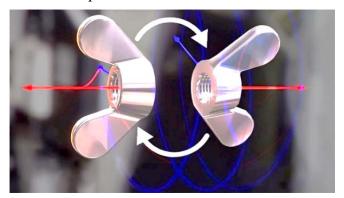


Рис. 1. Демонстрация эффекта Джанибекова

В Интернете размещено несколько видеороликов, заснятых в космосе, с демонстрацией ЭД. Отметим, что эффект наблюдается только на космической станции. В условиях невесомости, созданной в самолете при свободном падении, эффект не возникает. Следовательно, невесомость – необходимое, но не основное условие для возникновения ЭД.



Рис. 2. Вращение теннисной ракетки

Наиболее распространенным является объяснение ЭД на основе теоремы Пуансо о промежуточной оси инерции [1]. Ее часто называют «теоремой теннисной ракетки», поскольку ракетка, подброшенная вверх и закрученная вокруг оси x, обязательно переворачивается еще и вокруг оси y (рис. 2). Теорема содержит утверждение о неустойчивости

вращения твёрдого тела относительно главной оси Ox с промежуточным значением момента инерции: $J_y > J_x > J_z$. Вращение объекта относительно главных осей с наибольшим и наименьшим моментами инерции является устойчивым.

Проанализируем доступные видеоролики с экспериментами, произведенными на космической станции. В ролике (https://www.youtube.com/watch?v=LzVItPwiQyI) заснятом членами экипажа МКС-30 Антоном Шкаплеровым и Дэниелом Бёрбэнком демонстрируются эксперименты с телами различной формы. Вначале космонавты экспериментируют с кубической коробкой и консервной банкой — эффект в этих случаях не наблюдается при закручивании вокруг любой оси. Заметим, что этим телам сообщаются очень малые угловые скорости собственного вращения и время наблюдения ограничивается несколькими оборотами. Можно предположить, что эти две причины, не позволяют эффекту проявится. Затем демонстрируются эксперименты с коробкой в виде параллелепипеда и с книгой. Эффект наблюдается при вращении тел вокруг оси со средним моментом инерции.

В другом видеоролике (https://youtu.be/I6PBM4En-60) Джанибеков демонстрирует эксперимент с пластилиновым шариком, у которого все три осевых момента инерции практически одинаковые. При этом вращающийся шарик периодически переворачивается, что противоречит теореме о промежуточной оси инерции. Следует также отметить, что эта теорема не объясняет периодическое изменение (колебания) оси вращения, наблюдаемое в ЭД.

Поскольку вращающийся объект находится на космической станции и вместе с ней движется по круговой орбите, то возникает случай вынужденной прецессии. Имеется две угловых скорости: собственного вращения тела $\mathbf{\omega}_1$ и вынужденной прецессии $\mathbf{\omega}_2$ за счёт движения по круговой орбите. С космической станцией свяжем подвижную координатную систему в виде естественного трёхгранника $O\xi\eta\zeta$. Пусть вектор $\mathbf{\omega}_1$ лежит в плоскости $O\xi\eta$, а $\mathbf{\omega}_2$ расположен на оси $O\eta$. Векторы $\mathbf{\omega}_1$ и $\mathbf{\omega}_2$ образуют произвольный угол ϕ , который откладывается от оси $O\eta$, сохраняющей свою ориентацию в пространстве (рис. 3). При этом, в соответствии с правилом Н.Е. Жуковского [2] ось собственного вращения стремится совместиться с осью прецессии за счёт гироскопического момента:

$$\mathbf{M}_{\text{\tiny PMP}} = J_1 \left(\mathbf{\omega}_1 \cdot \mathbf{\omega}_2 \right), \tag{1}$$

где J_1 – момент инерции тела относительно оси собственного вращения.

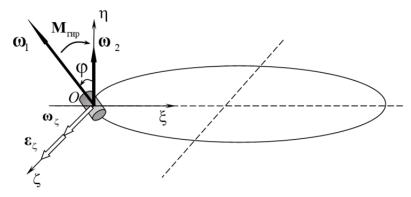


Рис. 3. Вынужденная прецессия гироскопа на космической орбите

При этом вращение гироскопа вокруг оси $O\zeta$ определяется дифференциальным уравнением:

$$J_{\zeta}\dot{\omega}_{\zeta} = -J_{1}\omega_{1}\omega_{2}\sin\varphi. \tag{2}$$

Представим (2) в виде:

$$\frac{d^2\varphi}{dt^2} + \frac{J_1}{J_\zeta} \omega_1 \omega_2 \sin \varphi = 0.$$
 (3)

Дифференциальное уравнение (3) описывает нелинейные колебания маятниковой системы [3]. Колебания соответствующего линеаризованного маятника происходят с периодом

$$T_0 = \frac{2\pi}{\sqrt{\omega_1 \omega_2 J_1/J_\zeta}}.$$

Период колебаний нелинейной системы, как показано в [4], определяется по формуле:

$$T = T_0 \frac{2\sin(\varphi_0^2/4)}{\pi} = \frac{4}{\sqrt{\omega_1 \omega_2 J_1/J_{\zeta}}} \sin(\varphi_0^2/4). \tag{4}$$

Пусть, например, колебания происходят с амплитудой $\phi_0 = \pi/2$, а соотношение моментов инерции гайки $J_1/J_\zeta = 2$. Собственную угловую скорость вращающейся гайки можно оценить значением

$$\omega_1 = 2\pi \cdot 30 = 188,5 c^{-1}$$
.

Космическая станция совершает полный оборот по своей по своей орбите за 90 минут, поэтому угловая скорость ее движения по орбите

$$\omega_2 = \frac{2\pi}{90.60} = 1.16 \cdot 10^{-3} c^{-1}$$
.

При этих значениях из (4) получаем период колебаний оси гайки $T \approx 3.5c$, что хорошо согласуется экспериментами, представленными на видеороликах. Дополнительно заметим, что поступательное движение гайки и расстояние, пройденное ей при этом, значения не имеют.

Колебания оси гироскопа в эффекте ЭД можно объяснить и из энергетических соображений. Под действием гироскопического момента тело приобретает угловую скорость ω_{ζ} и соответствующую кинетическую энергию. В момент совпадения осей собственного вращения и прецессии кинетическая энергия имеет максимальное значение, поэтому тело продолжает вращение вокруг оси $O\zeta$. Далее происходит преобразование кинетической энергии в потенциальную энергию гироскопического момента. Затем движение происходит в обратном направлении.

Полученный результат подтверждается экспериментами со свободным волчком, заснятыми космонавтами в видеоролике: https://youtu.be/9LfXZsQyr1o. На нем представлены два случая ориентации оси собственного вращения волчка. В первом случае переворот волчка не наблюдается, а во втором — он периодически «кувыркается». Это объясняется ориентацией оси собственного вращения волчка по отношению к оси прецессии. В первом случае ось собственного вращения совпадает с осью прецессии (переворота нет), во втором случае векторы ω_1 и ω_2 расположены ортогонально (происходит переворот).

При рассмотрении задачи об эволюции земной оси требуется учесть много факторов, связанных с силовым воздействием космических тел, а также природные явления. ЭД, как один из факторов, очевидно, нужно учитывать в таких задачах. Земля вращается вокруг оси с наибольшим моментом инерции, которая составляет с угловой скоростью вынужденной прецессии угол 23,5°. Оценочный расчет периода колебаний Земли под действием гироскопического момента составляет примерно 9,6 часов. Этого не происходит, поскольку на Землю воздействуют и другие моменты, возникающие при взаимодействии с Солнцем, Луной, а также в результате приливных явлений. Сумма всех моментов, воздействующих на земную ось равна нулю, поэтому она находится в устойчивом положении.

ЭД нужно учитывать в работе гироскопических систем на космических спутниках и станциях [4–5]. Например, для высокоточной стабилизации космических аппаратов используются гиродины — это гироскопы, обеспечивающие правильную ориентацию космических аппаратов в полёте и предотвращающие их беспорядочное вращение. Принцип работы гиродина заключается в создании гироскопического момента, действующего на кос-

мический аппарат через опоры гироскопа. Как следует из представленной выше теории, в гиродине может возникать дополнительный гироскопический момент за счет ЭД. Этого можно избежать, расположив угловую собственного вращения гиродина по оси орбитальной прецессии.

Список литературы:

- 1. Ashbaugh M.S., Chicone C.C., Cushman R.H. The twisting tennis racket // Journal of Dynamics and Differential Equations. 1991, Vol.3, p.67–85. DOI: https://doi.org/10.1007/BF01049489
 - 2. Сивухин Д. В. Общий курс физики. M.: Наука, 1979. T. I. Механика. 520 с.
- 3. Гусев А.Ф., Новоселова М.В. Прикладная теория колебаний: учебное пособие Тверь: Тверской государственный технический университет, 2017. 160 с.
- 4. Лысов А.Н., Лысова А.А. Теория гироскопических стабилизаторов. Учебное пособие. Челябинск. Издательский центр ЮУрГУ. 2009. 117 с.
- 5. Авербух В.Я., Вейнберг Д.М., Верещагин В.П. и др. Электромеханические устройства космических аппаратов и ракет-носителей. Электрооборудование для космических аппаратов и ракет. –2001. Т. 100 С. 89–96.