

## ОБ ОДНОМ ИНТЕГРАЛЕ В ТЕОРИИ ГИРОГОРИЗОНТКОМПАСА

В. Н. Кошляков, В. Ф. Ляшенко

(Москва)

Рассматривается в строгой постановке (без перехода к прецессионной теории) движение гироскопа Геккелера—Аншютца [1]. Приводятся динамические уравнения системы, которые дополняются кинематическими уравнениями, аналогичными известным уравнениям Пуассона.

Из этих уравнений при определенных условиях извлекается первый интеграл, являющийся обобщением соответствующего интеграла, полученного в рамках прецессионной теории в работах [2,3].

Указанный интеграл используется для получения условий устойчивости невозмущенного движения системы.

1. Пусть  $Ox^{\circ}y^{\circ}z^{\circ}$  и  $Oxyz$  — правые системы координат, начала которых совпадают с точкой подвеса гиросферы. Ось  $x^{\circ}$  первой системы направим по вектору скорости точки подвеса, ось  $z^{\circ}$  — вдоль радиуса земного шара вертикально вверх; ось  $y$  второй системы направим вдоль вектора собственного кинетического момента системы, ось  $z$  — параллельно осям кожухов гироскопов.

	$x^{\circ}$	$y^{\circ}$	$z^{\circ}$
$x$	$\theta_1$	$\vartheta_1$	$\psi_1$
$y$	$\theta_2$	$\vartheta_2$	$\psi_2$
$z$	$\theta_3$	$\vartheta_3$	$\psi_3$

Положение осей  $xuz$  относительно осей  $x^{\circ}y^{\circ}z^{\circ}$  определим [1] посредством углов  $\alpha$ ,  $\beta$ ,  $\gamma$ .

Для направляющих косинусов между этими осями, принимая обозначения согласно таблице, приведенной слева, будем иметь

$$\begin{aligned} \theta_1 &= \cos \alpha \cos \gamma - \sin \alpha \sin \beta \sin \gamma, & \theta_2 &= -\sin \alpha \cos \beta, \\ \theta_3 &= \cos \alpha \sin \gamma + \sin \alpha \sin \beta \cos \gamma \\ \vartheta_1 &= \sin \alpha \cos \gamma + \cos \alpha \sin \beta \sin \gamma, & \vartheta_2 &= \cos \alpha \cos \beta, \\ \vartheta_3 &= \sin \alpha \sin \gamma - \cos \alpha \sin \beta \cos \gamma \\ \psi_1 &= -\cos \beta \sin \gamma, & \psi_2 &= \sin \beta, & \psi_3 &= \cos \beta \cos \gamma \end{aligned} \quad (1.1)$$

Уравнения движения гироскопа в проекциях на оси  $xuz$  будут иметь вид

$$\begin{aligned} A \frac{dp}{dt} + (C - B)qr - Hr &= -\left(F - m \frac{v^2}{R}\right)l\psi_2 - mvl\Omega\vartheta_2 - ml \frac{dv}{dt} \theta_2 \\ B \frac{dq}{dt} + (A - C)rp + \frac{dH}{dt} &= \left(F - m \frac{v^2}{R}\right)l\psi_1 + mvl\Omega\vartheta_1 + ml \frac{dv}{dt} \theta_1 \\ C \frac{dr}{dt} + (B - A)pq + Hp &= 0 \\ -2I \frac{d^2\epsilon}{dt^2} - 2B' \sin \epsilon q &= N(\epsilon) \end{aligned} \quad (1.2)$$

Здесь  $A$ ,  $B$ ,  $C$  — главные моменты инерции системы относительно осей  $xuz$ ;  $I$  — момент инерции ротора гироскопа вместе с кожухом

относительно оси кожуха;  $B'$  — собственный кинетический момент гироскопа;  $p, q, r$  — проекции угловой скорости трехгранника  $xuz$  на его же оси;  $\Omega$  — угловая скорость трехгранника  $x^\circ y^\circ z^\circ$  относительно оси  $z^\circ$ .  
Имеем [4]

$$\Omega = U \sin \varphi + \frac{v_E}{R} \operatorname{tg} \varphi + \frac{d\alpha^*}{dt} \quad \left( \operatorname{tg} \alpha^* = \frac{v_N}{RU \cos \varphi + v_E} \right) \quad (1.3)$$

Остальные обозначения в (1.2) и (1.3) — те же, что и в работах [1,4].  
Выражения для  $p, q, r$  имеют вид [1]

$$\begin{aligned} p &= \frac{v}{R} \vartheta_1 + (\Omega + \dot{\alpha}) \psi_1 + \dot{\beta} \cos \gamma \\ q &= \frac{v}{R} \vartheta_2 + (\Omega + \dot{\alpha}) \psi_2 + \dot{\gamma} \\ r &= \frac{v}{R} \vartheta_3 + (\Omega + \dot{\alpha}) \psi_3 + \dot{\beta} \sin \gamma \end{aligned} \quad (1.4)$$

2. Пусть  $\Omega_0$  и  $\Omega_1$  — угловые скорости трехгранников  $x^\circ y^\circ z^\circ$  и  $xuz$ , определенных ортами  $i^\circ, j^\circ, k^\circ$  и  $i, j, k$  соответственно; тогда [1]

$$\Omega_0 = j^\circ \frac{v}{R} + k^\circ \Omega, \quad \Omega_1 = ip + jq + kr \quad (2.1)$$

Имеем очевидные равенства

$$\frac{di^\circ}{dt} = \Omega_0 \times i^\circ = \left( \frac{di^\circ}{dt} \right)_{xyz} + \Omega_1 \times i^\circ \quad (i^\circ j^\circ k^\circ) \quad (2.2)$$

Здесь индексы  $xuz$  относятся к локальной производной, а символы  $(i^\circ j^\circ k^\circ)$  рядом с формулой означают, что остальные равенства получаются циклической перестановкой. Далее

$$i^\circ = i\vartheta_1 + j\vartheta_2 + k\vartheta_3, \quad j^\circ = i\vartheta_1 + j\vartheta_2 + k\vartheta_3, \quad k^\circ = i\psi_1 + j\psi_2 + k\psi_3$$

Учитывая, что

$$\Omega_0 \times i^\circ = j^\circ \Omega - k^\circ \frac{v}{R}, \quad \Omega_0 \times j^\circ = -i^\circ \Omega, \quad \Omega_0 \times k^\circ = i^\circ \frac{v}{R}$$

получим обобщенные уравнения Пуассона в виде

$$\frac{d\vartheta_1}{dt} + q\vartheta_3 - r\vartheta_2 = \Omega\vartheta_1 - \frac{v}{R} \psi_1 \quad (123, pqr) \quad (2.3)$$

$$\frac{d\vartheta_2}{dt} + q\vartheta_3 - r\vartheta_1 = -\Omega\vartheta_2 \quad (123, pqr) \quad (2.4)$$

$$\frac{d\psi_1}{dt} + q\psi_3 - r\psi_2 = \frac{v}{R} \vartheta_1 \quad (123, pqr) \quad (2.5)$$

Здесь символы  $(123, pqr)$  означают, что остальные уравнения получаются циклической перестановкой.

3. Допустим, что  $v$  и  $\Omega$  постоянны, а  $N(\varepsilon)$  удовлетворяет условию [1]

$$N(\varepsilon) = -\frac{4B'^2}{mlR} \sin \varepsilon \cos \varepsilon \quad (3.1)$$

Тогда, согласно последнему уравнению системы (1.2), с точностью до слагаемого  $-2Id^2\varepsilon/dt^2$ , имеем

$$2B' \cos \varepsilon = mlRq \quad (3.2)$$

Заметим здесь же, что если в схеме управления датчиком момента  $N(\varepsilon)$  предусмотрена возможность двукратного дифференцирования сигнала, пропорционального текущему значению угла  $\varepsilon$ , то можно прийти к соотношению (3.2), не пренебрегая членом  $-2Id^2\varepsilon/dt^2$ . В этом случае  $N(\varepsilon)$  должен удовлетворять условию

$$N(\varepsilon) = -\frac{4B'^2}{mlR} \sin \varepsilon \cos \varepsilon - 2I \frac{d^2\varepsilon}{dt^2} \quad (3.3)$$

Осуществляемое по формуле (3.3) управление датчиком момента потребует, конечно, исследования устойчивости самой системы управления.

Пользуясь формулой (3.2), получаем уравнения (1.2) в виде

$$\begin{aligned} A \frac{dp}{dt} + (C - B_1) qr &= -\left(F - m \frac{v^2}{R}\right) l \psi_2 - mvl\Omega \vartheta_2 \\ B_1 \frac{dq}{dt} + (A - C) rp &= \left(F - m \frac{v^2}{R}\right) l \psi_1 + mvl\Omega \vartheta_1 \\ C \frac{dr}{dt} + (B_1 - A) pq &= 0 \quad (B_1 = B + mlR) \end{aligned} \quad (3.4)$$

4. Переходя к получению первого интеграла, умножим правые и левые части уравнений (3.4) соответственно на  $p$ ,  $q$ ,  $r$ .

Складывая между собой полученные выражения, имеем равенство

$$\begin{aligned} \frac{1}{2} A \frac{d}{dt} p^2 + \frac{1}{2} B_1 \frac{d}{dt} q^2 + \frac{1}{2} C \frac{d}{dt} r^2 &= \\ = \left(F - m \frac{v^2}{R}\right) l (q\psi_1 - p\psi_2) + mvl\Omega (q\vartheta_1 - p\vartheta_2) \end{aligned}$$

которое при учете кинематических уравнений (2.4) и (2.5) получает вид

$$\begin{aligned} \frac{1}{2} A \frac{d}{dt} p^2 + \frac{1}{2} B_1 \frac{d}{dt} q^2 + \frac{1}{2} C \frac{d}{dt} r^2 - \left(F - m \frac{v^2}{R}\right) l \frac{d\psi_3}{dt} - mvl\Omega \frac{d\vartheta_3}{dt} &= \\ = -\frac{v}{R} \left(F - m \frac{v^2}{R} - mR\Omega^2\right) l \vartheta_3 \end{aligned} \quad (4.1)$$

Умножим теперь уравнения (3.4) и (2.5) соответственно на  $\psi_1$ ,  $\psi_2$ ,  $\psi_3$  и  $Ap$ ,  $B_1q$ ,  $Cr$ .

Складывая левые и правые части полученных выражений и принимая во внимание, что  $\psi_2\vartheta_1 - \psi_1\vartheta_2 = \vartheta_3$ , будем иметь

$$\begin{aligned} A \frac{d}{dt} (p\psi_1) + B_1 \frac{d}{dt} (q\psi_2) + C \frac{d}{dt} (r\psi_3) &= \\ = mvl\Omega \vartheta_3 + \frac{v}{R} (Ap\vartheta_1 + B_1q\vartheta_2 + Cr\vartheta_3) \end{aligned} \quad (4.2)$$

Умножим затем уравнения (3.4) и (2.4) соответственно на  $\vartheta_1$ ,  $\vartheta_2$ ,  $\vartheta_3$  и  $Ap$ ,  $B_1q$ ,  $Cr$ ; складывая между собой полученные выражения, имеем

Также

$$A \frac{d}{dt} (p\theta_1) + B_1 \frac{d}{dt} (q\theta_2) + C \frac{d}{dt} (r\theta_3) =$$

$$= - \left( F - m \frac{R}{v^2} \right) l \theta_3 - \Omega (A p \theta_1 + B_1 q \theta_2 + C r \theta_3) \quad (4.3)$$

Из (4.2) и (4.3) следует, что

$$\left[ A \frac{d}{dt} (p\psi_1) + B_1 \frac{d}{dt} (q\psi_2) + C \frac{d}{dt} (r\psi_3) \right] \Omega +$$

$$+ \left[ A \frac{d}{dt} (p\theta_1) + B_1 \frac{d}{dt} (q\theta_2) + C \frac{d}{dt} (r\theta_3) \right] \frac{R}{v} =$$

$$= - \frac{R}{v} \left( F - m \frac{R}{v^2} - m R \Omega^2 \right) l \theta_3 \quad (4.4)$$

Составляя это выражение с (4.1), немедленно получаем интегральную комбинацию

$$\frac{1}{2} A \frac{d}{dt} p^2 + \frac{1}{2} B_1 \frac{d}{dt} q^2 + \frac{1}{2} C \frac{d}{dt} r^2 - \left( F - m \frac{R}{v^2} \right) l \frac{d\psi_3}{dt} - m v l \Omega \frac{d\theta_3}{dt} =$$

$$= \left[ A \frac{d}{dt} (p\psi_1) + B_1 \frac{d}{dt} (q\psi_2) + C \frac{d}{dt} (r\psi_3) \right] \Omega +$$

$$+ \left[ A \frac{d}{dt} (p\theta_1) + B_1 \frac{d}{dt} (q\theta_2) + C \frac{d}{dt} (r\theta_3) \right] \frac{R}{v} \quad (4.5)$$

Отсюда получается искомым первый интеграл

$$V \equiv \frac{1}{2} (A p^2 + B_1 q^2 + C r^2) - \left( F - m \frac{R}{v^2} \right) l \psi_3 - m v l \Omega \theta_3 -$$

$$- (A p \psi_1 + B_1 q \psi_2 + C r \psi_3) \Omega - (A p \theta_1 + B_1 q \theta_2 + C r \theta_3) \frac{R}{v} = C_1 \quad (4.6)$$

Заметим, что при пренебрежении инерционными слагаемыми, содержащими в качестве множителей моменты инерции  $A, B, C$ , выражение (4.6) с точностью до постоянных слагаемых переходит в интеграл, полученный П. Р. Меркным [2].

5. Интервал (4.6) можно использовать при анализе устойчивости движения гироскопизонтокомаса. Для этого обратимся к уравнениям (3.4) и выражениям (1.1) и (1.4). Из них следует, что положением равновесия системы отвечают следующие значения координат  $\alpha, \beta, \gamma$ :

$$\alpha = 0, \quad \beta = \beta^*, \quad \gamma = 0 \quad (5.1)$$

причем  $\beta^*$  удовлетворяет уравнению

$$(C - B_1) \left\{ \frac{1}{2} \left[ \Omega^2 - \left( \frac{R}{v} \right)^2 \right] \sin 2\beta^* + \frac{R}{v} \Omega \cos 2\beta^* \right\} =$$

$$= - \left( F - m \frac{R}{v^2} \right) l \sin \beta^* - m v l \Omega \cos \beta^* \quad (5.2)$$

$$\alpha = x_1, \quad \beta = \beta^* + x_2, \quad \gamma = x_3 \quad (5.3)$$

Движение, определяемое равенствами (5.1), примем в качестве невозмущенного. Положим теперь в возмущенном движении

Обозначив через  $V_0$  значение функции  $V$  при  $x_1 = x_2 = x_3 = 0$  и  $\dot{x}_1 = \dot{x}_2 = \dot{x}_3 = 0$ , составим разность  $V - V_0$ . Имеем

$$\begin{aligned} V - V_0 = & \frac{1}{2} (B_1 \sin^2 \beta^* + C \cos^2 \beta^*) \dot{x}_1^2 + \frac{1}{2} A \dot{x}_2^2 + \frac{1}{2} B_1 \dot{x}_3^2 + \\ & + B_1 \sin \beta^* \dot{x}_1 \dot{x}_3 + \frac{1}{2} \frac{v}{R} \left[ -A \frac{v}{R} + B_1 \cos \beta^* \left( \frac{v}{R} \cos \beta^* + \Omega \sin \beta^* \right) + \right. \\ & \left. + C \sin \beta^* \left( \frac{v}{R} \sin \beta^* - \Omega \cos \beta^* \right) - mlR\Omega \sin \beta^* \right] x_1^2 + \\ & + \frac{1}{2} \left\{ (C - B_1) \left[ \left( \Omega \cos \beta^* - \frac{v}{R} \sin \beta^* \right)^2 - \left( \Omega \sin \beta^* + \frac{v}{R} \cos \beta^* \right)^2 \right] + \right. \\ & \left. + \left( F - m \frac{v^2}{R} \right) l \cos \beta^* - mvl\Omega \sin \beta^* \right\} x_2^2 + \\ & + \frac{1}{2} \left[ (C - A) \left( \Omega \cos \beta^* - \frac{v \sin \beta^*}{R} \right)^2 + \left( F - \frac{mv^2}{R} \right) l \cos \beta^* - mvl\Omega \sin \beta^* \right] x_3^2 + \\ & + \frac{v}{R} \left[ (C - A) \left( \frac{v}{R} \sin \beta^* - \Omega \cos \beta^* \right) - mlR\Omega \right] x_1 x_3 + \dots \quad (5.4) \end{aligned}$$

где точками обозначены члены высшего порядка относительно  $x_s$  и  $\dot{x}_s$ .

Выражение (5.4) можно упростить, если сохранить в нем члены второго порядка уже в отношении  $x_s$ ,  $\beta^*$  и соответствующих производных. Тогда имеем

$$\begin{aligned} V - V_0 = & \frac{1}{2} C \dot{x}_1^2 + \frac{1}{2} A \dot{x}_2^2 + \frac{1}{2} B_1 \dot{x}_3^2 + \frac{1}{2} (B_1 - A) \left( \frac{v}{R} \right)^2 x_1^2 + \\ & + \frac{1}{2} \left\{ (C - B_1) \left[ \Omega^2 - \left( \frac{v}{R} \right)^2 \right] + \left( F - m \frac{v^2}{R} \right) l \right\} x_2^2 + \quad (5.5) \\ & + \frac{1}{2} \left[ (C - A) \Omega^2 + \left( F - m \frac{v^2}{R} \right) l \right] x_3^2 - \left[ mvl\Omega + (C - A) \frac{v}{R} \Omega \right] x_1 x_3 + \dots \end{aligned}$$

Замечая, что первые три слагаемых в выражении (5.5) представляют определенно положительную квадратичную форму, рассмотрим форму

$$\begin{aligned} W = & \frac{1}{2} (B_1 - A) \left( \frac{v}{R} \right)^2 x_1^2 + \frac{1}{2} \left\{ \left( F - m \frac{v^2}{R} \right) l + (C - B_1) \left[ \Omega^2 - \left( \frac{v}{R} \right)^2 \right] \right\} x_2^2 + \\ & + \frac{1}{2} \left[ \left( F - m \frac{v^2}{R} \right) l + (C - A) \Omega^2 \right] x_3^2 - \left[ mvl\Omega + (C - A) \frac{v}{R} \Omega \right] x_1 x_3 \quad (5.6) \end{aligned}$$

Применяя к (5.6) критерий Сильвестра, получаем, что  $W$  будет определенно положительной для достаточно малых значений  $x_s$  при выполнении следующих неравенств:

$$\begin{aligned} B - A + mlR > 0, \quad Fl - mlR\Omega^2 + (C - B) \left[ \Omega^2 - \left( \frac{v}{R} \right)^2 \right] > 0 \\ \left( F - m \frac{v^2}{R} \right) \left( 1 + \frac{B - A}{mlR} \right) - mR\Omega^2 \left[ 1 + \frac{C - A}{mlR} \left( 1 + \frac{C - B}{mlR} \right) \right] > 0 \quad (5.7) \end{aligned}$$

При соблюдении условий (5.7) форма  $V - V_0$  также будет определенно положительной.

Так как ее полная производная в силу уравнений возмущенного движения тождественно равна нулю, то невозмущенное движение (5.1) будет устойчивым по Ляпунову.

Достаточные условия устойчивости (5.7) допускают вырождение на случай прецессионной теории. Действительно, пренебрегая в них членами, содержащими в качестве множителей величины  $A$ ,  $B$ ,  $C$ , получаем неравенство

$$F - m \frac{v^2}{R} - mR\Omega^2 > 0 \quad (5.8)$$

установленное в работе [2].

Это же условие следует из (5.7) в случае полной кинетической симметрии, когда  $A = B = C$ .

Если ускорение  $v^2/R$  включить в состав ускорения силы тяжести, то из (5.8) получаем неравенство

$$\Omega < \nu \quad (\nu = \sqrt{g/R}) \quad (5.9)$$

установленное ранее в работах [2-4].

В работе [2] было показано (в прецессионной постановке путем введения малых диссипативных сил), что неравенство (5.9) является не только достаточным, но и необходимым условием устойчивости. Эти же рассуждения применимы и к рассматриваемому случаю.

6. Обратимся к трансцендентному уравнению (5.2), из которого легко получим приближенное выражение для  $\beta^*$  в случае неподвижного основания. Полагая  $\beta^*$  малым и считая  $F - mv^2/R \approx mg$ , имеем

$$\beta^* = - \frac{(C - B) U^2 \sin \varphi \cos \varphi}{mgl - (C - B_1) U^2 \cos 2\varphi} \quad (6.1)$$

Учитывая, что  $[mgl \gg (C - B_1) U^2 \cos 2\varphi]$ , из (6.1) получаем окончательно

$$\beta^* = - \frac{C - B}{mlR} \beta_s \quad \left( \beta_s = \frac{1}{2} \frac{U^2 \sin 2\varphi}{v^2} \right) \quad (6.2)$$

Величина  $\beta^*$ , исчисляемая долями дуговой секунды, практического значения не имеет.

Поступила 27 X 1962

#### ЛИТЕРАТУРА

1. Ишлинский А. Ю. К теории гироскопизма. ПММ, 1956, т. XX, вып. 4.
2. Меркин Д. Р. Об устойчивости движения гироскопа. ПММ, 1961, т. XXV, вып. 6.
3. Жбанов Ю. К. Исследование свободных колебаний в системе автономного определения координат движущегося объекта. ПММ, 1960, т. XXIV, вып. 6.
4. Кошляков В. Н. Об устойчивости гироскопизма при наличии диссипативных сил. ПММ, 1962, т. XXVI, вып. 3.