

## К ТЕОРИИ ГИРОКОМПАСОВ

В. Н. Кошляков

(Москва)

Статья посвящена исследованию уравнений возмущенного движения двухроторных гироскопов, не обладающих свойствами пространственного гироскопа Геккелера — Аншютца.

Не останавливаясь подробно на свойствах пространственного гироскопа, отметим, что он обладает одинаковыми периодами собственных незатухающих колебаний чувствительного элемента относительно его трех главных осей инерции, близкими к периоду М. Шулера  $T_0 = 2\pi \sqrt{R/g}$  ( $R$  — радиус Земли,  $g$  — ускорение силы тяжести).

Указанное свойство достигается соответствующим образом подобранной пружинной связью между гироскопами, налагающей вокруг вертикальных осей их кожухов момент  $N$  согласно закону

$$N = \lambda \sin 2\varepsilon \quad (0.1)$$

где  $\lambda$  — некоторый коэффициент пропорциональности,  $2\varepsilon$  — угол между осями собственного вращения гироскопов. Основы теории пространственного компаса при некоторых упрощающих предположениях приведены в работах И. Геккелера [1], Р. Граммеля [2], Б. В. Булгакова [3].

Уравнения, полученные в работе А. Ю. Ишлинского [4], можно применить для изучения гироскопов, не обладающих свойствами пространственного гироскопа, к каковым относятся, например, двухроторный компас Аншютца, а также некоторые отечественные двухроторные гироскопы.

В данной статье содержится, в основном, исследование устойчивости невозмущенного движения указанных гироскопов в предположении их установки на корабле, совершающем маневрирование в высоких широтах (70—80°).

В рассматриваемых ниже гироскопах условие (0.1) не выполняется.

При отклонении гироскопов относительно осей их камер на некоторый малый возмущенный угол  $\delta$  от равновесного невозмущенного положения, характеризуемого углом  $\varepsilon = \varepsilon_0$ , пружинная связь между гироскопами создает восстанавливающий момент согласно закону

$$M = s\delta \quad (0.2)$$

где  $s$  — крутизна характеристики восстанавливающего момента, зависящая от жесткости пружинной связи.

1. Допустим, что для невозмущенного движения в гироскопе осуществляется условие

$$\cos \varepsilon_0 = \frac{Pl}{2Bg} V \quad (V = \sqrt{(Ru \cos \varphi + v_E)^2 + v_N^2}) \quad (1.1)$$

где  $B$  — собственный кинетический момент ротора гироскопа,  $Pl$  — маятниковый момент гироскопа,  $V$  — абсолютная скорость точки подвеса гиросферы,  $u$  — угловая скорость вращения Земли,  $\varphi$  — широта места,  $v_N$ ,  $v_E$  — соответственно северная и восточная составляющие собственной скорости корабля.

Дифференциальные уравнения возмущенного движения рассматриваемого гироскопа, установленного на маневрирующем корабле, получим из уравнений работы [4]. Полагая, что выполняются условия (0.2) и (1.1), имеем

$$\begin{aligned} \frac{Pl}{g} \frac{d}{dt}(V\alpha) - Pl\beta - 2B \sin \varepsilon_0 \Omega \delta = 0, \quad \beta' + \frac{V\alpha}{R} - \Omega\gamma = 0 \\ \frac{d}{dt}(2B \sin \varepsilon_0 \delta) - Pl\gamma + \frac{Pl}{g} \Omega V \alpha = 0, \quad \gamma' + \frac{s}{2B \sin \varepsilon_0} \delta + \Omega\beta = 0 \end{aligned} \quad (1.2)$$

Здесь  $\alpha$  — отклонение гиросферы в азимуте,  $\beta$  — угол возвышения северного конца гиросферы над плоскостью, касательной к земной сфере,  $\gamma$  — угол поворота гиросферы относительно линии Север — Юг.

Уравнения (1.2), как и в работе [4], отнесены к правому координатному трехграннику Дарбу  $x^\circ y^\circ z^\circ$ , ось  $x^\circ$  которого направлена вдоль вектора абсолютной скорости  $V$  точки подвеса по касательной к поверхности Земли, принимаемой за сферу радиуса  $R$ , ось  $z^\circ$  — по нормали к земной сфере.

Угловая скорость  $\Omega$  вращения трехгранника относительно оси  $z^\circ$  выражается формулой

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

где  $\alpha^*$  — скоростная девиация гироскопа.

2. Предположим, что корабль совершает маневрирование на данной фиксированной широте  $\varphi$ . Введем новые переменные  $x_1$  и  $x_4$  посредством соотношений

$$\alpha = \frac{Ru \cos \varphi}{V} x_1, \quad \delta = \frac{\sin \varphi}{\sin \varepsilon_0} x_4. \quad (2.1)$$

Обозначим также  $\beta$  и  $\gamma$  соответственно через  $x_2$  и  $x_3$ . Положим, кроме того, что параметры гироскопа выбраны такими, что выполняется условие

$$2Bg = PlRu \quad (2.2)$$

Тогда систему (1.2) можно привести к виду

$$\begin{aligned} x_1' - \frac{v^2}{u \cos \varphi} x_2 - \Omega(t) \operatorname{tg} \varphi x_4 = 0, \quad x_3' + \frac{p^2(t)}{v^2} u \sin \varphi x_4 + \Omega(t) x_2 = 0 \\ x_2' + u \cos \varphi x_1 - \Omega(t) x_3 = 0, \quad x_4' - \frac{v^2}{u \sin \varphi} x_3 + \Omega(t) \operatorname{tg} \varphi x_1 = 0 \end{aligned} \quad (2.3)$$

где

$$v = \sqrt{\frac{g}{R}}, \quad p(t) = \frac{\sqrt{Pls}}{2B \sin \varepsilon_0(t)} \quad (2.4)$$

Из системы (2.3) можно получить уравнения движения гироскопа, рассмотренные в работах [1,2,3].

Для этого следует пренебречь слагаемыми, содержащими в качестве множителя угловую скорость  $\Omega$ , а также считать величину  $p$  постоянной. При этих условиях система распадается на две независимые системы уравнений относительно переменных  $x_1, x_2$  и  $x_3, x_4$ , определяющих гармонические незатухающие колебания компаса с круговыми частотами  $v$  и  $p$  соответственно.

Между тем, слагаемые в системе (2.3), содержащие величину  $\Omega$ , в предположении работы компаса в высоких широтах становятся соизмеримыми с остальными членами указанной системы и могут существенным образом влиять на свойства ее решений. В этом можно убедиться, рассмотрев простой случай, соответствующий постоянным  $\Omega$  и  $p$ .

При этих условиях характеристическое уравнение, построенное в силу системы (2.3), приводится к виду

$$\lambda^4 + b\lambda^2 + c = 0, \quad (b = p^2 + v^2 + 2\Omega^2, \quad c = (\Omega^2 - p^2)(\Omega^2 - v^2)) \quad (2.5)$$

Для того чтобы корни уравнения (2.5) были бы чисто мнимыми, необходимо и достаточно выполнения условий

$$b > 0, \quad c > 0, \quad b^2 - 4c > 0 \quad (2.6)$$

Первое и третье из этих условий, как легко проверить, выполняются, второе же влечет за собой выполнение неравенств

$$\text{либо } \Omega^2 - p^2 > 0, \quad \Omega^2 - v^2 > 0, \quad \text{либо } \Omega^2 - p^2 < 0, \quad \Omega^2 - v^2 < 0 \quad (2.7)$$

Если же, например,  $v^2 < \Omega^2 < p^2$ , то в силу (2.5) окажется, что  $c < 0$ , и решения системы (2.3) в этом случае будут неограниченно возрастать.

3. Обратимся к случаю последовательных циркуляций корабля с постоянной скоростью  $v$  на данной широте  $\varphi$ , начинающихся, например, с восточного курса. Тогда

$$v_N = v \sin \omega t, \quad v_E = v \cos \omega t \quad \left( \omega = \frac{2\pi}{T} \right) \quad (3.1)$$

где  $\omega$  — круговая частота циркуляции,  $T$  — период циркуляции.

В силу формул (1.1), (1.3) и (2.2) имеем

$$\sin^2 \varepsilon_0 = \left[ 1 - 2 \frac{v_E \cos \varphi}{Ru \sin^2 \varphi} - \left( \frac{v}{Ru \sin \varphi} \right)^2 \right] \sin^2 \varphi \quad (3.2)$$

$$\Omega = \frac{v_N}{Ru \cos \varphi + v_E} + U \sin \varphi + \frac{v_E}{R} \operatorname{tg} \varphi - \frac{v_E \cdot v_N}{(Ru \cos \varphi + v_E)^2} \quad (3.3)$$

Используя выражения (3.1), получаем

$$\sin^2 \varepsilon_0 = \left[ 1 - 2 \frac{v \cos \varphi}{Ru \sin^2 \varphi} \cos \omega t - \left( \frac{v}{Ru \sin \varphi} \right)^2 \right] \sin^2 \varphi \quad (3.4)$$

$$\Omega = \frac{v \omega \cos \omega t}{Ru \cos \varphi + v \cos \omega t} + u \sin \varphi + \frac{v \operatorname{tg} \varphi}{R} \cos \omega t + \frac{v^2 \omega \sin^2 \omega t}{(Ru \cos \varphi + v \cos \omega t)^2} \quad (3.5)$$

При этих условиях переменные коэффициенты системы (2.3) будут периодическими функциями периода  $T$ . Будем и следовать устойчивости по Ляпунову тривиального решения системы (2.3).

Пусть  $\|x_{jk}(t)\|$  — фундаментальная матрица решений системы (2.3), отвечающая начальным условиям

$$x_{jk}(0) = \delta_{jk} = \begin{cases} 1 & (j = k) \\ 0 & (j \neq k) \end{cases}, \quad (3.6)$$

где  $j$  означает номер функции в каком-либо решении,  $k$  — номер решения [7].

В рассматриваемом случае характеристическое уравнение системы (2.3) будет возвратным. Чтобы убедиться в этом, можно применить рассуждения, приведенные Ляпуновым по отношению к исследуемой им системе дифференциальных уравнений в задаче о трех телах [5].

Представим систему (2.3) в виде двух уравнений относительно  $x_1$  и  $x_4$ . Имеем

$$\begin{aligned} x_1'' + (v^2 - \Omega^2) x_1 &= 2\Omega \operatorname{tg} \varphi x_4' + \Omega \operatorname{tg} \varphi x_4 \\ x_4'' + (p^2 - \Omega^2) x_4 &= -2\Omega \operatorname{ctg} \varphi x_1' - \Omega \operatorname{ctg} \varphi x_1 \end{aligned} \quad (3.7)$$

В силу формул (2.4), (3.4) и (3.5) функции  $p^2$  и  $\Omega$  будут четными и уравнения (3.7) не меняются при одновременной замене  $t$  на  $-t$ ,  $x_4$  на  $-x_4$ . Поэтому, если  $\rho$  — какой-либо из различных корней характеристического уравнения, то наряду с частными решениями

$$x_1 = M(t) \rho^{t/T}, \quad x_4 = N(t) \rho^{t/T}$$

где  $M$  и  $N$  — периодические функции  $t$  периода  $T$ , будут существовать частные решения

$$x_1 = M(-t) \rho^{-t/T}, \quad x_4 = -N(-t) \rho^{-t/T}$$

Эти решения соответствуют корню  $1/\rho$  того же характеристического уравнения; следовательно, оно будет возвратным вида

$$\rho^4 + A_1 \rho^3 + A_2 \rho^2 + A_1 \rho + 1 = 0$$

Области устойчивости (неасимптотической) определяются неравенствами, также указанными Ляпуновым (см. также [6]), имеющими форму

$$-2 < A_2 < 6, \quad 4(A_2 - 2) < A_1^2 < \frac{1}{4}(A_2 + 2)^2 \quad (3.8)$$

Инварианты  $A_1$  и  $A_2$  могут быть вычислены по формулам

$$A_1 = -\sum_{j=1}^4 x_{jj}(T), \quad A_2 = \sum_{i=1}^6 L_i(T) \quad (3.9)$$

где

$$\begin{aligned} L_1 &= \begin{vmatrix} x_{11} & x_{12} \\ x_{21} & x_{22} \end{vmatrix}, & L_2 &= \begin{vmatrix} x_{11} & x_{13} \\ x_{31} & x_{33} \end{vmatrix}, & L_3 &= \begin{vmatrix} x_{11} & x_{14} \\ x_{41} & x_{44} \end{vmatrix} \\ L_4 &= \begin{vmatrix} x_{22} & x_{23} \\ x_{32} & x_{33} \end{vmatrix}, & L_5 &= \begin{vmatrix} x_{22} & x_{24} \\ x_{42} & x_{44} \end{vmatrix}, & L_6 &= \begin{vmatrix} x_{33} & x_{34} \\ x_{43} & x_{44} \end{vmatrix} \end{aligned} \quad (3.10)$$

4. Для нахождения инвариантов  $A_1$  и  $A_2$  приведем систему (2.3) к эквивалентной ей системе интегральных уравнений Вольтерра второго рода, к которой затем применим метод последовательных приближений.

Для построения последовательных приближений удобнее считать, что корабль совершает последовательные циркуляции, начинающиеся с северного курса. Тогда вместо (3.1) имеем  $v_N = v \cos \omega t$ ,  $v_E = -v \sin \omega t$ , и равенства (3.2) и (3.3) принимают вид

$$\sin^2 \varepsilon_0 = [1 + 2\mu \operatorname{ctg}^2 \varphi \sin \omega t - (\mu \operatorname{ctg} \varphi)^2] \sin^2 \varphi \quad (4.1)$$

$$\Omega = -\frac{\mu \omega \sin \omega t}{1 - \mu \sin \omega t} + u \sin \varphi - \mu u \sin \varphi \sin \omega t + \frac{\mu^2 \omega \cos^2 \omega t}{(1 - \mu \sin \omega t)^2} \quad (4.2)$$

Здесь

$$\mu = \frac{v}{Ru \cos \varphi}$$

В этом случае функции  $p^2(t)$  и  $\Omega(t)$  не обладают свойством четности; однако, как увидим, характеристическое уравнение системы (2.3) и в этом случае будет возвратным.

Расчет произведем для скорости корабля на циркуляции, не превышающей  $25 \div 30$  узлов ( $12 \div 15$  м/сек), период циркуляции  $T$  примем равным 4 мин,  $\varphi = 80^\circ$ .

При этих условиях безразмерный параметр  $\mu$ , определяемый формулой (4.2), будет малой по сравнению с единицей величиной (порядка  $0.15 \div 0.2$ ). Пользуясь в этом предположении разложением

$$\frac{1}{1 + \mu \sin \omega t} = 1 + \mu \sin \omega t + \dots$$

и учитывая, что  $u \sin \varphi$  будет малой величиной порядка  $\mu^2$ , получаем

$$\Omega = -\mu \omega \sin \omega t + O(\mu^2) \quad (4.3)$$

где символом  $O(\mu^2)$  обозначена совокупность слагаемых, имеющих порядок  $\mu^2$  и выше. Равным образом, учитывая малую величину  $\operatorname{ctg}^2 \varphi$  в широтах  $70-80^\circ$ , имеем

$$\sin^2 \varepsilon_0 = \sin^2 \varphi + O(\mu^2) \quad (4.4)$$

Ограничиваясь в выражениях (4.3) и (4.4) написанными членами, получаем систему (2.3) в виде

$$\begin{aligned} x_1 \dot{} - \frac{v^2}{u \cos \varphi} x_2 + \mu \omega \operatorname{tg} \varphi \sin \omega t x_4 &= 0, & x_2 \dot{} + u \cos \varphi x_1 + \mu \omega \sin \omega t x_3 &= 0 \\ x_4 \dot{} - \frac{v^2}{u \sin \varphi} x_3 - \mu \omega \operatorname{ctg} \varphi \sin \omega t x_1 &= 0, & x_3 \dot{} + \frac{p^2}{v^2} u \sin \varphi x_4 - \mu \omega \sin \omega t x_2 &= 0 \end{aligned} \quad (4.5)$$

Здесь в силу (4.4) принято  $p = \sqrt{Pls} / 2B \sin \varphi$ .

Разделим интервал  $(0, T)$  на интервалы  $(0, \pi/\omega)$  и  $(\pi/\omega, 2\pi/\omega)$ . Имеем

$$\sin \omega t = \begin{cases} \frac{2}{\pi} - \frac{4}{\pi} \left( \frac{\cos 2\omega t}{3} + \frac{\cos 4\omega t}{15} + \dots \right) & \left( 0 \leq t \leq \frac{\pi}{\omega} \right) \\ -\frac{2}{\pi} + \frac{4}{\pi} \left( \frac{\cos 2\omega t}{3} + \frac{\cos 4\omega t}{15} + \dots \right) & \left( \frac{\pi}{\omega} \leq t \leq \frac{2\pi}{\omega} \right) \end{cases} \quad (4.6)$$

В интервале  $0 \leq t \leq \pi/\omega$  в силу разложений (4.6) представим систему (4.5) в форме

$$\begin{aligned} x_1 \dot{} - \frac{v^2}{u \cos \varphi} x_2 + \Omega_0 \operatorname{tg} \varphi x_4 &= f(t) \operatorname{tg} \varphi x_4 \\ x_2 \dot{} + u \cos \varphi x_1 + \Omega_0 x_3 &= f(t) x_3 \\ x_3 \dot{} + \frac{p^2}{v^2} u \sin \varphi x_4 - \Omega_0 x_2 &= -f(t) x_2 \\ x_4 \dot{} - \frac{v^2}{u \sin \varphi} x_3 - \Omega_0 \operatorname{ctg} \varphi x_1 &= -f(t) \operatorname{ctg} \varphi x_1 \end{aligned} \quad (4.7)$$

где

$$\Omega_0 = \frac{2}{\pi} \mu \omega, \quad f(t) = \frac{4}{\pi} \mu \omega \left( \frac{\cos 2\omega t}{3} + \frac{\cos 4\omega t}{15} + \dots \right) \quad (4.8)$$

Считая правые части системы (4.7) известными функциями времени и применяя метод вариаций произвольных постоянных, приведем ее к эквивалентной системе интегральных уравнений Вольтерра второго рода

$$\begin{aligned} x_j(t) &= x_j^0(t) + \int_0^t K_{1,j}(t, \tau) x_1(\tau) d\tau + \int_0^t K_{2,j}(t, \tau) x_2(\tau) d\tau + \\ &+ \int_0^t K_{3,j}(t, \tau) x_3(\tau) d\tau + \int_0^t K_{4,j}(t, \tau) x_4(\tau) d\tau \quad (j=1, 2, 3, 4) \end{aligned} \quad (4.9)$$

где функции  $x_j^0(t)$  на указанном интервале являются решениями системы (4.7) без правых частей.

Характеристическое уравнение этой системы будет вида (2.5)

$$\lambda^4 + (p^2 + v^2 + 2\Omega_0^2)\lambda^2 + (\Omega_0^2 - p^2)(\Omega_0^2 - v^2) = 0 \quad (4.10)$$

Используя рассуждения п. 2, заключаем, что если величина  $\Omega_0^2$  заключена в пределах

$$v^2 < \Omega_0^2 < p^2 \quad (4.11)$$

то уравнение (4.10) будет иметь положительный корень.

Условие  $\Omega_0 > v$  приводится к виду

$$v > \frac{\pi}{2} \frac{T}{T_0} Ru \cos \varphi \quad (4.12)$$

Полагая условие (4.11) выполняющимся, получим корни уравнения (4.10)

$$\lambda_1 = m, \quad \lambda_2 = -m, \quad \lambda_3 = qi, \quad \lambda_4 = -qi \quad (4.13)$$

Применим к уравнениям (4.9) метод итераций, полагая в первом приближении  $x_j(t) = x_j^0(t)$ . В данном случае применение метода итераций имеет законное основание, поскольку ряд последовательных приближений для уравнений (4.9) будет сходящимся.

Ограничиваясь первым приближением, получаем решения на интервале  $(0, \pi/\omega)$  вида

$$x_j = C_j \operatorname{ch} mt + D_j \operatorname{sh} mt + E_j \cos qt + G_j \sin qt \quad (4.14)$$

Здесь

$$C_1 = \frac{1}{m^2 + q^2} \left[ (m^2 + p^2 + \Omega_0^2) x_1(0) - 2 \frac{v^2}{u \cos \varphi} \Omega_0 x_3(0) \right] \quad (4.15)$$

$$D_1 = \frac{1}{m(m^2 + q^2)} \left[ \frac{v^2}{u \cos \varphi} (m^2 + p^2 - \Omega_0^2) x_2(0) - \Omega_0 (m^2 + \Omega_0^2 - p^2) \operatorname{tg} \varphi x_4(0) \right]$$

$$E_1 = -\frac{1}{m^2 + q^2} \left[ (p^2 + \Omega_0^2 - q^2) x_1(0) - 2 \frac{v^2}{u \cos \varphi} \Omega_0 x_3(0) \right]$$

$$G_1 = -\frac{1}{q(m^2 + q^2)} \left[ \frac{v^2}{u \cos \varphi} (p^2 - \Omega_0^2 - q^2) x_2(0) - \Omega_0 (\Omega_0^2 - p^2 - q^2) \operatorname{tg} \varphi x_4(0) \right]$$

$$C_2 = \frac{1}{m^2 + q^2} \left[ (m^2 + p^2 + \Omega_0^2) x_2(0) + \Omega_0 \left( \frac{p^2}{v^2} + 1 \right) u \sin \varphi x_4(0) \right]$$

$$D_2 = \frac{1}{m(m^2 + q^2)} \left[ u \cos \varphi \left( \Omega_0^2 \frac{p^2}{v^2} - m^2 - p^2 \right) x_1(0) - \Omega_0 (m^2 + \Omega_0^2 - v^2) x_3(0) \right]$$

$$E_2 = -\frac{1}{m^2 + q^2} \left[ (\Omega_0^2 + p^2 - q^2) x_2(0) + \Omega_0 \left( \frac{p^2}{v^2} + 1 \right) u \sin \varphi x_4(0) \right]$$

$$G_2 = -\frac{1}{q(m^2 + q^2)} \left[ u \cos \varphi \left( \Omega_0^2 \frac{p^2}{v^2} + q^2 - p^2 \right) x_1(0) - \Omega_0 (\Omega_0^2 - v^2 - q^2) x_3(0) \right]$$

$$C_3 = \frac{1}{m^2 + q^2} \left[ -\frac{u \cos \varphi}{v^2} \Omega_0 (p^2 + v^2) x_1(0) + (m^2 + \Omega_0^2 + v^2) x_3(0) \right]$$

$$D_3 = \frac{1}{m(m^2 + q^2)} \left[ \Omega_0 (m^2 + \Omega_0^2 - p^2) x_2(0) + \left( \Omega_0^2 - p^2 - \frac{p^2}{v^2} m^2 \right) u \sin \varphi x_4(0) \right]$$

$$E_3 = \frac{1}{m^2 + q^2} \left[ \frac{u \cos \varphi}{v^2} \Omega_0 (p^2 + v^2) x_1(0) - (\Omega_0^2 - v^2 + q^2) x_3(0) \right]$$

$$\begin{aligned}
G_3 &= -\frac{1}{q(m^2 + q^2)} \left[ \Omega_0 (\Omega_0^2 - p^2 - q^2) x_2(0) + \left( \Omega_0^2 - p^2 + \frac{p^2}{v^2} q^2 \right) u \sin \varphi x_4(0) \right] \\
C_4 &= \frac{1}{m^2 + q^2} \left[ 2\Omega_0 \frac{v^2}{u \sin \varphi} x_2(0) + (m^2 + \Omega_0^2 + v^2) x_4(0) \right] \\
D_4 &= \frac{1}{m(m^2 + q^2)} \left[ -\Omega_0 (v^2 - m^2 - \Omega_0^2) \operatorname{ctg} \varphi x_1(0) + \frac{v^2}{u \sin \varphi} (m^2 - \Omega_0^2 + v^2) x_3(0) \right] \\
E_4 &= -\frac{1}{m^2 + q^2} \left[ 2\Omega_0 \frac{v^2}{u \sin \varphi} x_2(0) + (\Omega_0^2 + v^2 - q^2) x_4(0) \right] \\
G_4 &= \frac{1}{q(m^2 + q^2)} \left[ \Omega_0 (v^2 + q^2 - \Omega_0^2) \operatorname{ctg} \varphi x_1(0) - \frac{v^2}{u \sin \varphi} (v^2 - \Omega_0^2 - q^2) x_3(0) \right]
\end{aligned}$$

Имея формулы (4.15), нетрудно построить матрицу  $\|x_{jk}(T)\|$ , удовлетворяющую начальным условиям (3.6).

Задаваясь условиями (3.6), с помощью формул (4.14) и (4.15) строим решения  $x_{jk}$  на промежутке  $(0, \pi/\omega)$ , которые после надлежащего согласования начальных условий продолжаем на промежутки  $(\pi/\omega, 2\pi/\omega)$ .

Уравнение (4.10) не меняется при замене  $\Omega_0$  на  $-\Omega_0$ , поэтому на промежутке  $(\pi/\omega, 2\pi/\omega)$  также будут иметь место решения вида (4.14), в которых коэффициенты  $C, D, E, G$  следует вычислять по формулам (4.15), изменив там знак у  $\Omega_0$  на обратный.

Пусть  $\varphi = 80^\circ$ ,  $v = 30$  узлов,  $T = 4$  мин. Параметры компаса примем следующими:

$$Pl = 4550 \text{ гсм}, \quad s = 200 \text{ гсм}, \quad 2B = 21 \cdot 10^4 \text{ гсмсек.}$$

Для этих данных оказывается, что

$$p^2 = 2.0300 \cdot 10^{-5} \text{ сек}^{-2}, \quad \Omega_0^2 = 1.02438 \cdot 10^{-5} \text{ сек}^{-2}$$

Так как  $v^2 = g/R = 0.15376 \cdot 10^{-5} \text{ сек}^{-2}$ , то условие (4.11) удовлетворяется, и поэтому корни уравнения будут вида (4.13).

Для рассматриваемого случая вычисления дают для чисел  $m$  и  $q$  значения

$$m = 1.405799 \cdot 10^{-3} \text{ сек}^{-1}, \quad q = 6.655935 \cdot 10^{-3} \text{ сек}^{-1}$$

Для этих данных матрица  $\|x_{js}(T)\|$ , удовлетворяющая начальным условиям (3.6), имеет вид

$$\begin{vmatrix}
0.932136 & 28.392466 & -1.123568 & -0.491128 \\
-0.00456165 & 0.932136 & -0.0909062 & -0.031682 \\
-0.00558646 & -0.0865987 & 0.492616 & -0.177823 \\
-0.0160291 & -0.198115 & 4.249876 & 0.492616
\end{vmatrix} \quad (4.16)$$

Соответствующее ей характеристичное уравнение с точностью до трех значащих цифр после запятой будет

$$p^4 - 2.849p^3 + 3.805p^2 - 2.849p + 1.000 = 0. \quad (4.17)$$

Уравнения (4.5) были также проинтегрированы на быстродействующей счетной машине «Стрела» для тех же условий, которым соответствует матрица (4.16); характеристичное уравнение при этом получилось вида

$$p^4 - 2.848p^3 + 3.809p^2 - 2.848p + 1.000 = 0 \quad (4.18)$$

Сопоставляя уравнения (4.17) и (4.18), убеждаемся в их близком согласовании.

Для обоих случаев, как легко проверить, условия (3.8) удовлетворяются, и поэтому имеет место устойчивость по Ляпунову, несмотря на наличие гиперболических функций в выражениях (4.14).

5. Если же уравнения возмущенного движения рассматриваются лишь на конечном промежутке времени  $(0, t^*)$  (например, на промежутке  $0 < t < \pi/\omega$ , что соответствует полуциркуляции), после окончания которого корабль выходит на прямой курс, то наличие положительного корня в уравнении (4.10) способствует увеличению на данном промежутке координат  $x_j$ , имеющих при  $t = t_0$  начальные значения  $x_j(0)$ .

В случае продолжительного маневрирования корабля, состоящего из ряда поворотов и циркуляций, разделенных по времени промежутками, соответствующими движению корабля на прямом курсе с постоянной скоростью (в этом случае движение гирокомпаса описывается другой системой уравнений в сравнении с (4.5), отмеченное выше обстоятельство может привести при наличии ненулевых начальных условий к нежелательной «раскачке» гирокомпаса.

6. Обращаясь к уравнению (4.10) и формулам (2.4), допустим, что крутизна  $s$  характеристически восстанавливающего момента выбрана столь малой, что удастся удовлетворить условию  $p = \nu$ .

В этом случае, как легко проверить, указанное уравнение не будет иметь положительных корней, а следовательно не будут иметь места и отмеченные выше раскачивающие тенденции.

Можно заметить, что при  $p = \nu$  уравнения возмущенного движения (2.3) интегрируются в замкнутом виде и обладают свойствами уравнений возмущенного движения пространственного гирокомпаса Геккелера — Аншютца.

В этом можно убедиться, применив к построению решений системы (2.3) тот же способ, который использован в работе [4].

Поступила 2 VI 1959

#### ЛИТЕРАТУРА

1. G e s k e l e r I. W., *Kreiselmechanik des Anschütz-Raumkompasses*. Ingenieur-Archiv, VI, 4, Berlin
2. Г р а м м е л ь Р. Гирискон, его теория и применение, т. II, ИЛ, М., 1952.
3. Б у л г а к о в Б. В. Прикладная теория гирискон. ГИТТЛ, М., 1955.
4. И ш л и н с к и й А. Ю. К теории гирогоризонткомпаса, ПММ, т. XX, вып. 4, 1956.
5. Л я п у н о в А. М. Об устойчивости движения в задаче о трех телах. Собр. соч. Изд. АН СССР, т. I, М., 1954.
6. С т а р ж и н с к и й В. М. Об устойчивости тривиального решения линейных систем с периодическими коэффициентами, ПММ, т. XXII, вып. 5, 1958.
7. Ч е т а е в Н. Г. Устойчивость движения. ГИТТЛ, М., 1946.