

ОБ УРАВНЕНИЯХ ГЕККЕЛERA В ТЕОРИИ ГИРОКОМПАСОВ

В. Н. Кошляков

(Киев)

Настоящая работа посвящена исследованию собственных движений двухроторного гироскопа, не обладающего свойствами пространственного гироскопа [1].

В рамках прецессионной теории рассматривается допустимость перехода к упрощенным уравнениям теории гироскопов, полученным Геккелером.

Исследуется устойчивость тривиального решения уравнений в вариациях для случая равномерной циркуляции корабля. Получены явные выражения для характеристических показателей системы уравнений с периодическими коэффициентами, описывающей движение чувствительного элемента гироскопа во время циркуляции.

1. Уравнения в вариациях, характеризующие движение чувствительного элемента двухроторного гироскопа типа Аншютца, в котором предусмотрена полная компенсация вынужденных баллистических девиаций, имеют вид [2]

$$\begin{aligned} \frac{Pl}{g} (V\alpha)' - Pl\beta - 2B \sin \varepsilon_0 \Omega \delta = 0, \quad \gamma' + \frac{s}{2B \sin \varepsilon_0} \delta + \Omega \beta = 0 \\ \beta' + \frac{V\alpha}{R} - \Omega \gamma = 0, \quad (2B \sin \varepsilon_0 \delta)' - Pl\gamma + \frac{Pl}{g} \Omega V\alpha = 0 \end{aligned} \quad (1.1)$$

Здесь обозначения те же, что и в работе [2]; точка означает дифференцирование по времени.

Если в (1.1) пренебречь слагаемыми, содержащими в качестве множителя угловую скорость Ω (точнее, проекцию абсолютной угловой скорости компаса на вертикальную ось z° трехгранника $Ox^\circ y^\circ z^\circ$, ориентированного по вектору V скорости точки подвеса [1,2]), то система (1.1) распадается на две независимые системы вида

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

Системы, имеющие структуру (1.2), впервые рассматривал, по-видимому, Геккелер в работах [3,4], известных специалистам в области теории и практики гироскопов. Строгого доказательства допустимости перехода к системам (1.2) Геккелер не приводит.

Применительно к пространственному гироскопу [1] указанное обоснование проведено в работе [5], в которой показано, что уравнения этого компаса для общего случая движения основания по земной сфере приводимы к системам типа (1.2). Аналогичного исследования применительно к гироскопам, не обладающим свойствами пространственного гироскопа, насколько известно автору, не имеется; в связи с этим вопрос о переходе к системам типа (1.2) подвергается здесь специальному рассмотрению.

2. В дальнейшем понадобятся некоторые вспомогательные системы, являющиеся из (1.1) и (1.2). Полагая в (1.1)

$$V\alpha = x_1, \quad 2B \sin \varepsilon_0 g \delta / Pl = x_4 \quad (2.1)$$

и обозначая β и γ , соответственно, через x_2 и x_3 , получим

$$\begin{aligned} x_1 \dot{} - gx_2 - \Omega x_4 = 0, \quad x_3 \dot{} + \frac{p^2}{g} x_4 + \Omega x_2 = 0 \\ x_2 \dot{} + \frac{x_1}{R} - \Omega x_3 = 0, \quad x_4 \dot{} - gx_3 + \Omega x_1 = 0 \end{aligned} \quad \left(p = \frac{\sqrt{Pls}}{2B \sin \varepsilon_0} \right) \quad (2.2)$$

Соответственно из (1.2) имеем

$$x_1 \dot{} - gx_2 = 0, \quad x_3 \dot{} + \frac{p^2}{g} x_4 = 0, \quad x_2 \dot{} + \frac{x_1}{R} = 0, \quad x_4 \dot{} - gx_3 = 0 \quad (2.3)$$

Корни характеристических уравнений независимых систем (2.3) будут

$$r_{1,2} = \pm \nu i, \quad r_{3,4} = \pm p i \quad (\nu = \sqrt{g/R}) \quad (2.4)$$

и соответствуют незатухающим колебаниям гирокомпаса с частотами ν и p . Из (2.2) имеем также

$$\begin{aligned} x_1 \ddot{} + (\nu^2 - \Omega^2) x_1 - 2\Omega x_4 \dot{} - \Omega x_4 = 0 \\ x_4 \ddot{} + (p^2 - \Omega^2) x_4 + 2\Omega x_1 \dot{} + \Omega x_1 = 0 \end{aligned} \quad (2.5)$$

В некоторых случаях целесообразно ввести переменные x_1 и x_4 по-другому, полагая, например,

$$V\alpha = Ru \cos \varphi x_1, \quad \delta = x_4 \sin \varphi / \sin \varepsilon_0 \quad (2.6)$$

Если параметры компаса подчинить условию

$$2Bg = PlRu \quad (2.7)$$

и положить $\varphi = \text{const}$, то при этом из (1.1) получаем [2]

$$\begin{aligned} x_1 \dot{} - \frac{\nu^2}{u \cos \varphi} x_2 - \Omega \operatorname{tg} \varphi x_4 = 0, \quad x_3 \dot{} + \frac{p^2}{\nu^2} u \sin \varphi x_4 + \Omega x_2 = 0 \\ x_2 \dot{} + u \cos \varphi x_1 - \Omega x_3 = 0, \quad x_4 \dot{} - \frac{\nu^2}{u \sin \varphi} x_3 + \Omega \operatorname{ctg} \varphi x_1 = 0 \end{aligned} \quad (2.8)$$

Считая Ω заданной функцией t , перейдем в (2.5) к переменным ξ_1 и ξ_2 , полагая [8] ¹

$$\begin{aligned} \xi_1 = x_1 \cos \theta - x_4 \sin \theta \\ \xi_2 = x_1 \sin \theta + x_4 \cos \theta \end{aligned} \quad \left(\theta = \int_0^t \Omega(\tau) d\tau \right) \quad (2.9)$$

¹ Следует отметить, что преобразование структуры (2.9) применялось ранее в работах [6,7], не посвященных специально теории гирокомпасов. В работах по гирокомпасам [5,8] отсутствуют ссылки на эти источники.

Преобразование (2.9) приводит к системам с постоянными коэффициентами, имеющими структуру уравнений движения маятника Шулера, уравнения движения гирокомпаса, обладающего свойствами пространственного гирокомпаса Геккелера — Ишлинского. Этому вопросу посвящена работа [5], в которой, при помощи теоремы Ляпунова о приводимости уравнений с периодическими коэффициентами к системам с постоянными коэффициентами, выводятся явные выражения для четырех первых интегралов исходной системы, которые и определяют структуру неособенного преобразования (2.9). Уравнения движения гирокомпасов, не обладающих свойствами пространственных гирокомпасов, этих интегралов не имеют, а потому в этом случае преобразование Ишлинского-Андреева к системам с постоянными коэффициентами не приводит. В более общей постановке при помощи теоремы Н. П. Еругина этот вопрос рассматривался В. Ф. Ляшенко [9]. В свете изложенного, в работе В. Д. Андреева [10] содержится не совсем точная информация относительно существа дела.

Замечая, что из (2.9) следуют обратные соотношения вида

$$x_1 = \xi_1 \cos \theta + \xi_2 \sin \theta, \quad x_4 = -\xi_1 \sin \theta + \xi_2 \cos \theta \quad (2.10)$$

получим уравнения относительно ξ_1 и ξ_2 в форме

$$\begin{aligned} \xi_1'' + 1/2 [p^2 + v^2 - (p^2 - v^2) \cos 2\theta] \xi_1 - 1/2 (p^2 - v^2) \sin 2\theta \xi_2 &= 0 \\ \xi_2'' + 1/2 [p^2 + v^2 + (p^2 - v^2) \cos 2\theta] \xi_2 - 1/2 (p^2 - v^2) \sin 2\theta \xi_1 &= 0 \end{aligned} \quad (2.11)$$

Наряду с системой (2.5), будем рассматривать систему вида [7]

$$\begin{aligned} x_1'' + 2bx_1' + (v^2 - \Omega^2) x_1 - 2\Omega x_4' - \Omega x_4 &= 0 \\ x_4'' + 2bx_4' + (p^2 - \Omega^2) x_4 + 2\Omega x_1' + \Omega x_1 &= 0 \end{aligned} \quad (2.12)$$

содержащую диссипативные члены, которые в дальнейшем будем полагать сколь угодно малыми.

Пользуясь преобразованием (2.9), получаем

$$\begin{aligned} \xi_1'' + 2b\xi_1' + 1/2 [p^2 + v^2 - (p^2 - v^2) \cos 2\theta] \xi_1 + \\ + [2b\Omega - 1/2 (p^2 - v^2) \sin 2\theta] \xi_2 &= 0 \\ \xi_2'' + 2b\xi_2' + 1/2 [p^2 + v^2 + (p^2 - v^2) \cos 2\theta] \xi_2 - \\ - [2b\Omega + 1/2 (p^2 - v^2) \sin 2\theta] \xi_1 &= 0 \end{aligned} \quad (2.13)$$

Остановимся кратко на тех обстоятельствах движения основания, при которых решение поставленной задачи не представляет затруднений.

Сюда следует отнести все те случаи, когда величину Ω можно считать постоянной. Это будет иметь место при работе гирокомпаса на неподвижном относительно Земли основании, а также при движении вдоль параллели с постоянной по величине восточной составляющей v_E его собственной скорости. В первом случае $\Omega = u \sin \varphi$, во втором следует полагать $\Omega = u \sin \varphi (1 + v_E / Ru \cos \varphi)$. При этом уравнения (2.2) интегрируются в замкнутом виде, вследствие чего легко выявить влияние слагаемых, содержащих Ω в качестве множителя.

При движении корабля произвольным прямым курсом с постоянной скоростью широта места изменяется, как правило, медленно; поэтому можно пренебречь скоростью ее изменения и на каждой данной широте места полагать $\Omega = \text{const}$. На аналитическом рассмотрении этих случаев останавливаться не будем^[11]. Укажем только, что при отмеченных условиях движение гирокомпаса, не обладающего свойствами пространственного гирогоризонткомпаса, с вполне достаточной для практики точностью описывается системами Геккелера типа (1.2).

3. Допустим, что корабль описывает правильную циркуляцию с постоянной скоростью v с некоторого начального курса ψ_0 . При этом северная и восточная составляющие собственной скорости корабля будут изменяться соответственно по законам

$$v_N = v \cos (\psi_0 \pm \omega t), \quad v_E = v \sin (\psi_0 \pm \omega t) \quad (3.1)$$

где ω — круговая частота циркуляции, а верхние знаки относятся к правой циркуляции, нижние — к левой. Рассматривая случай левой циркуляции и ограничиваясь в выражении для Ω главным членом, отражающим скорость изменения курсовой девиации, примем, как и в [2],

$$\Omega = \frac{v_N'}{Ru \cos \varphi} = \mu \omega \sin (\psi_0 - \omega t) \quad \left(\mu = \frac{v}{Ru \cos \varphi} \right) \quad (3.2)$$

Следовательно, по (2.9), имеем

$$\theta = \mu [\cos(\psi_0 - \omega t) - \cos \psi_0] \quad (3.3)$$

Ввиду того что неособенное преобразование (2.9), приводящее систему (2.12) к виду (2.13), обладает в случае циркуляции корабля периодическими коэффициентами с периодом $2\pi / \omega$, характеристические показатели можно находить из системы (2.13).

Для получения явных выражений характеристических показателей применим к (2.13) метод усреднения [12], заменив периодические коэффициенты этой системы их средними значениями за период циркуляции.

При усреднении функций $\sin 2\theta$ и $\cos 2\theta$, где $\theta(t)$ выражается формулой (3.3), удобно воспользоваться разложениями

$$\begin{aligned} \sin(2\mu \cos x) &= 2 \sum_{n=0}^{\infty} (-1)^n J_{2n+1}(2\mu) \cos[(2n+1)x] \\ \cos(2\mu \cos x) &= J_0(2\mu) + 2 \sum_{n=1}^{\infty} (-1)^n J_{2n}(2\mu) \cos(2nx) \end{aligned} \quad (3.4)$$

где $J_\nu(2\mu)$ — функция Бесселя с целым неотрицательным индексом.

В результате указанного усреднения система (2.13) примет вид

$$\begin{aligned} \xi_1'' + 2b\xi_1' + \frac{1}{2} [p^2 + v^2 - (p^2 - v^2) J_0(2\mu) \cos(2\mu \cos \psi_0)] \xi_1 + \\ + \frac{1}{2} (p^2 - v^2) J_0(2\mu) \sin(2\mu \cos \psi_0) \xi_2 = 0 \\ \xi_2'' + 2b\xi_2' + \frac{1}{2} [p^2 + v^2 + (p^2 - v^2) J_0(2\mu) \cos(2\mu \cos \psi_0)] \xi_2 + \\ + \frac{1}{2} (p^2 - v^2) J_0(2\mu) \sin(2\mu \cos \psi_0) \xi_1 = 0 \end{aligned} \quad (3.5)$$

Переходя в (3.5) к новым переменным u_1 и u_2 по формулам

$$\begin{aligned} \xi_1 &= u_1 \cos(\mu \cos \psi_0) + u_2 \sin(\mu \cos \psi_0) \\ \xi_2 &= -u_1 \sin(\mu \cos \psi_0) + u_2 \cos(\mu \cos \psi_0) \end{aligned} \quad (3.6)$$

получим для u_1 и u_2 два независимых уравнения

$$u_1'' + 2bu_1' + k_1^2 u_1 = 0, \quad u_2'' + 2bu_2' + k_2^2 u_2 = 0 \quad (3.7)$$

где

$$\begin{aligned} k_1^2 &= \frac{1}{2} [p^2 + v^2 - (p^2 - v^2) J_0(2\mu)] \\ k_2^2 &= \frac{1}{2} [p^2 + v^2 + (p^2 - v^2) J_0(2\mu)] \end{aligned} \quad (3.8)$$

Корни характеристических уравнений, соответствующих (3.7), имеют при $b \neq 0$ отличные от нуля вещественные части, поэтому применение метода усреднения имеет законное основание [12]. Так как $b > 0$ и к тому же всегда $k_1^2 > 0$ и $k_2^2 > 0$, то гирокомпас оказывается устойчивым при достаточно малом периоде циркуляции T . На практике это условие, как правило, соблюдается, так как T всегда мал по сравнению с периодом собственных колебаний компаса T_0 [2, 12]).

Таким образом, добавление сколь угодно малых диссипативных сил сообщает гирокомпасу асимптотическую устойчивость. При слабом демпфи-

ровании характеристические показатели κ_k системы (2.13) будут близки к значениям корней характеристических уравнений, соответствующих (3.7), так что можно положить [12]

$$\kappa_{1,2} = -b \pm k_1 i, \quad \kappa_{3,4} = -b \pm k_2 i \quad (3.9)$$

При отсутствии демпфирования следует считать

$$\kappa_{1,2} = \pm k_1 i, \quad \kappa_{3,4} = \pm k_2 i \quad (3.10)$$

На практике всегда $\mu < 1$; учитывая это обстоятельство и сохраняя в разложении функции $J_0(2\mu)$ по степеням μ лишь первые два слагаемых, получим из (3.8) удобные для расчетов выражения для квадратов частот:

$$k_1^2 = v^2 + \frac{1}{2}(p^2 - v^2)\mu^2, \quad k_2^2 = p^2 - \frac{1}{2}(p^2 - v^2)\mu^2 \quad (3.11)$$

Частотам k_1 и k_2 соответствуют периоды T_1 и T_2 , определяемые с принятой степенью точности формулами

$$T_1 = \frac{2\pi}{v} \left[1 - \frac{1}{4} \left(\frac{p^2}{v^2} - 1 \right) \mu^2 \right], \quad T_2 = \frac{2\pi}{p} \left[1 + \frac{1}{4} \left(1 - \frac{v^2}{p^2} \right) \mu^2 \right] \quad (3.12)$$

Если параметр μ настолько мал, что можно положить $J_0(2\mu) = 1$, то из (3.8) получаем $k_1 = v$, $k_2 = p$ и, следовательно, в силу (3.10),

$$\kappa_{1,2} = \pm v i, \quad \kappa_{3,4} = \pm p i \quad (3.13)$$

Эти значения характеристических показателей совпадают с выражениями (2.4) для корней характеристических уравнений, получаемых из систем Геккелера (1.2) и (2.3).

Если параметры компаса подобраны так, что $p = v$, то из (3.8) следует $k_1 = k_2 = v$, и тогда $\kappa_{1,2} = \pm v i$, $\kappa_{3,4} = \pm v i$. Эти выражения для характеристических показателей получены в работах [5,8].

4. В качестве примера рассмотрим циркуляцию корабля, приняв $v = 30$ узлов, $T = 4$ мин. и $\varphi = 80^\circ$.

При числовых значениях параметров чувствительного элемента, принятых в работе [2], имеем

$$\mu^2 = 3.69 \cdot 10^{-2}, \quad p^2 = 2.03 \cdot 10^{-5} \text{ сек.}^{-2} \quad (4.1)$$

Принимая $v^2 = 0.154 \cdot 10^{-5} \text{ сек.}^{-2}$, получаем из (3.8), что $k_1 = 1.37 \cdot 10^{-3} \text{ сек.}^{-1}$, $k_2 = 4.46 \cdot 10^{-3} \text{ сек.}^{-1}$. Имеем отсюда $T_1 = 76.5$ мин., $T_2 = 23.4$ мин.

Соответствующие частотам k_1 и k_2 характеристические показатели, согласно (3.10), будут

$$\kappa_{1,2} = \pm 1.37 \cdot 10^{-3} i, \quad \kappa_{3,4} = \pm 4.46 \cdot 10^{-3} i \quad (4.2)$$

Сопоставим эти вычисления с результатами статьи [2], где получено характеристическое уравнение, соответствующее системе с периодическими коэффициентами (2.8), имеющее для нашего случая возвратную форму

$$\rho^4 + A_1 \rho^3 + A_2 \rho^2 + A_1 \rho + 1 = 0 \quad (4.3)$$

Это уравнение было также построено на быстродействующей счетной машине «Стрела» и для указанных выше данных получилось в виде

$$\rho^4 - 2.848 \rho^3 + 3.809 \rho^2 - 2.848 \rho + 1.000 = 0 \quad (4.4)$$

Корни этого уравнения суть

$$\rho_{1,2} = 0.946 \pm 0.324 i, \quad \rho_{3,4} = 0.479 \pm 0.880 i \quad (4.5)$$

и имеют модули, равные единице.

Соответствующие этим корням характеристические показатели, определяемые формулами

$$\kappa_k = \frac{1}{T} \ln \rho_k \quad (4.6)$$

имеют следующие числовые значения:

$$\kappa_{1,2} = \pm 1.37 \cdot 10^{-3} i, \quad \kappa_{3,4} = \pm 4.46 \cdot 10^{-3} i \quad (4.7)$$

что совпадает с результатами (4.2), полученными методом усреднения.

5. Существенно отметить, что формальное применение метода усреднения к системам (2.5) или (2.12) может привести к неверным заключениям относительно устойчивости. Действительно, система (2.12) является частным случаем системы с переменными гироскопическими и неконсервативными силами вида [13]

$$x_j'' + 2bx_j' + \lambda_j(t) x_j + \sum_k [g_{jk}(t) x_k' + e_{jk}(t) x_k] = 0 \quad (5.1)$$

где

$$g_{jk} = -g_{kj}, \quad e_{jk} = -e_{kj}, \quad g_{jj} = e_{jj} = 0 \quad (5.2)$$

При циркуляции корабля указанные силы будут обладать периодическими коэффициентами с периодом циркуляции.

При формальном усреднении системы (2.12) обращаются в нули в силу (3.2) коэффициенты 2Ω и Ω , соответствующие g_{jk} и e_{jk} в (5.1). Поэтому усредненные уравнения, получаемые из (2.12), будут частным случаем уравнений вида

$$x_j'' + 2bx_j' + \lambda_j^* x_j = 0 \quad (5.3)$$

где через λ_j^* обозначены усредненные коэффициенты $\lambda_j(t)$.

На основании исследования устойчивости уравнений (5.3) нельзя делать каких-либо заключений об устойчивости системы (5.1), так как при этом оказываются неучтенными переменные гироскопические силы, которые в нашем случае стабилизируют гиросферу по координате γ . Действительно, уравнение структуры (5.3) получается из (2.12) для переменной x_1 , если положить там x_4 и x_4' равными нулю. Механически это равносильно рассмотрению движения системы в предположении отсутствия возможности прецессии гироскопов вокруг осей их кожухов на угол δ . Таким образом, при формальном усреднении системы (2.5) по периоду циркуляции теряется одно из основных преимуществ двухроторного гироскопа: наличие гироскопического момента $\Gamma = 2B \sin \epsilon_0 \delta$, стабилизирующего гиросферу относительно линии Север — Юг.

Преобразование же (2.9) непосредственно приводит (2.5) к виду

$$\xi_j'' + \sum_k c_{jk}(t) \xi_k = 0 \quad (c_{jk} = c_{kj}) \quad (5.4)$$

выражаемому уравнениями (2.11).

При этом учет гироскопических сил сохраняется: он заключен в самом преобразовании (2.9). При использовании этого преобразования в сочетании с добавлением сколь угодно малых диссипативных сил метод усреднения проходит без затруднений, значительно облегчая процесс нахождения характеристических показателей κ_k .

Для получения κ_k можно было бы применить также метод малого параметра [14]. В качестве малого параметра удобно принять величину μ . Если следовать по пути, указанному в [14], то следует положить $\kappa_k = \kappa_k(0) + f_k(\mu)$, где $\kappa_k(0)$ — значения характеристических показателей при $\mu = 0$. Следует, однако, заметить, что метод, предлагаемый в [14] для нахождения функций $f_k(\mu)$, приводит в нашем случае к громоздким вычислениям ввиду необходимости в выражениях для κ_k учесть члены с μ^2 (см формулы (3.10) и (3.11)).

6. Рассмотрим случай циркуляции с восточного курса и обратимся к получению законов движения чувствительного элемента по координатам α , β , γ и δ . Полагая в (3.5) $\psi_0 = 1/2\pi$ и пренебрегая демпфированием, получаем

$$\xi_1 = \xi_1(0) \cos k_1 t + k^{-1} \xi_1'(0) \sin k_1 t \quad (6.1)$$

Далее, из (2.9), (3.2) и (3.3) имеем с учетом (2.2)

$$\xi_1(0) = x_1(0), \quad \xi_1'(0) = g x_2(0) \quad (6.2)$$

поэтому

$$\xi_1 = x_1(0) \cos k_1 t + g k_1^{-1} x_2(0) \sin k_1 t \quad (6.3)$$

Аналогично

$$\xi_2 = x_4(0) \cos k_2 t + g k_2^{-1} x_3(0) \sin k_2 t \quad (6.4)$$

Далее, по (2.10) получаются выражения для x_1 и x_4 , а затем из (2.2) — для x_2 и x_3 . Проведя эти выкладки и переходя, согласно (2.1), к исходным переменным, получаем окончательно

$$\alpha = V^{-1} \{ (V(0) \alpha(0) \cos k_1 t + g k_1^{-1} \beta(0) \sin k_1 t) \cos \theta + (g k_2^{-1} \gamma(0) \sin k_2 t + 2B g (Pl)^{-1} \sin \varepsilon_0(0) \delta(0) \cos k_2 t) \sin \theta \} \quad (6.5)$$

$$\beta = (-k_1 g^{-1} V(0) \alpha(0) \sin k_1 t + \beta(0) \cos k_1 t) \cos \theta + (\gamma(0) \cos k_2 t - 2B (Pl)^{-1} k_2 \sin \varepsilon_0(0) \delta(0) \sin k_2 t) \sin \theta$$

$$\gamma = -(-k_1 g^{-1} V(0) \alpha(0) \sin k_1 t + \beta(0) \cos k_1 t) \sin \theta + (\gamma(0) \cos k_2 t - 2B (Pl)^{-1} k_2 \sin \varepsilon_0(0) \delta(0) \sin k_2 t) \cos \theta$$

$$\delta = -1/2 P l B^{-1} \sin \varepsilon_0 \{ (V(0) \alpha(0) \cos k_1 t + g k_1^{-1} \beta(0) \sin k_1 t) \sin \theta + (g k_2^{-1} \gamma(0) \sin k_2 t + 2B g (Pl)^{-1} \sin \varepsilon_0(0) \delta(0) \cos k_2 t) \cos \theta \}$$

Эти выражения можно упростить и, как следствие из них, получить формулы Геккелера. Имеем при $\psi_0 = 1/2\pi$, что

$$\sin \theta = \mu \sin \omega t + O(\mu^3), \quad \cos \theta = 1 + O(\mu^2) \quad (6.6)$$

Здесь $O(\mu^k)$ — совокупность слагаемых, содержащих члены с μ^k и выше. Поэтому первое из выражений (6.5) можно представить в форме

$$\alpha = V^{-1} \left\{ V(0) \alpha(0) \cos vt + g v^{-1} \beta(0) \sin vt + \mu \left(g \frac{1}{p} \gamma(0) \sin pt + \frac{2B g \sin \varepsilon_0(0)}{Pl} \delta(0) \cos pt \right) \sin \omega t \right\} + O(\mu^2) \quad (6.7)$$

Если здесь положить $V \approx V(0) \approx Ru \cos \varphi$, $\varepsilon_0 = \varphi$ и учесть соотношение (2.7), то с точностью до членов с μ^2 будем иметь

$$\alpha = \alpha(0) \cos vt + \frac{v}{u \cos \varphi} \beta(0) \sin vt + \mu \left[\frac{v^2}{pu \cos \varphi} \gamma(0) \sin pt + \delta(0) \operatorname{tg} \varphi \cos pt \right] \sin \omega t \quad (6.8)$$

Аналогично имеем

$$\beta = -\frac{u \cos \varphi}{v} \alpha(0) \sin vt + \beta(0) \cos vt + \mu \left[v(0) \cos pt - \frac{pu \sin \varphi}{v^2} \delta(0) \sin pt \right] \sin \omega t \quad (6.9)$$

Если условия маневра таковы, что μ оказывается достаточно малой величиной, то в (6.7) можно ограничиться учетом первого слагаемого, полагая

$$\alpha = V^{-1}[V(0)\alpha(0)\cos vt + gv^{-1}\beta_0(0)\sin vt] \quad (6.10)$$

Этот же результат непосредственно извлекается из уравнений Геккелера (1.2).

В случае циркуляции с северного курса окончательные выражения для α , β , γ , δ будут иметь ту же структуру, что и (6.5), хотя оказываются несколько более сложными. В частности, слагаемые при $\cos \theta$ в выражениях для α и β будут включать в себя члены, зависящие от $\gamma(0)$ и $\delta(0)$.

7. Вышеизложенное позволяет сделать вывод, что при изучении свободных движений гироскопа и его устойчивости во время циркуляций корабля основным критерием, оправдывающим переход к упрощенным системам типа Геккелера, является малость параметра μ . При $\mu \ll 1$ упрощения, вносимые заменой исходных уравнений системой Геккелера, не изменяют существенным образом основной картины явления и приводят, в общем, к правильным выводам относительно ожидаемой точности курсоуказания.

Если корабль движется так, что функция $\Omega = \Omega(t)$ не меняет своего знака при изменении курса (этому соответствуют отдельные подвороты или, например, полуциркуляции с курса 0°), то пользоваться изложенным здесь методом нельзя, поскольку усреднение коэффициентов системы (2.13) осуществлялось по периоду полной циркуляции. Хорошую точность дает в этих случаях метод, использованный в [2]. Отметим также, что в случае полуциркуляций с северного курса можно производить усреднение по полупериоду циркуляции.

Поступила 27 II 1964

ЛИТЕРАТУРА

1. Ишлинский А. Ю. К теории гироскопа. ПММ, 1956, т. 20, вып. 4.
2. Кошляков В. Н. К теории гироскопов. ПММ, 1959, т. 26, вып. 5.
3. G e s k e l e r I. W. Kreiselkompass und Schiffsmannöver. Ingr-Arch, Berlin, 1933, t. IV, No 1, 2.
4. G e s k e l e r I. W. Kreiselmechanik des Anschütz-Raumkompasses. Ingr-Arch., Berlin, 1935, t. VI, No 4.
5. Кошляков В. Н. О приводимости уравнений движения гироскопа. ПММ, 1961, т. 25, вып. 5.
6. Ишлинский А. Ю. Об уравнениях задачи определения местоположения объекта посредством гироскопов и измерителей ускорений. ПММ, 1957, т. 21, вып. 6.
7. Андреев В. Д. Об одном случае малых колебаний физического маятника с подвижной точкой опоры. ПММ, 1958, т. 22, вып. 6.
8. Кошляков В. Н. Об устойчивости гироскопа при наличии диссипативных сил. ПММ, 1962, т. 26, вып. 3.
9. Ляшенко В. Ф. О приводимости уравнений движения гироскопа и двухгироскопической вертикали. ПММ, 1962, т. 26, вып. 21.
10. Андреев В. Д. К теории инерциальных систем автономного определения координат движущегося объекта. ПММ, 1962, т. 26, вып. 21.
11. Меркин Д. Р. О точности вычисления некоторых параметров гироскопического компаса. Изв. высш. учебн. завед. Приборостроение, 1960, т. III, вып. I.
12. Демидович Б. П. О некоторых свойствах характеристических показателей системы обыкновенных дифференциальных уравнений с периодическими коэффициентами. Уч. зап. МГУ, 1952, т. VI, вып. 163.
13. Меркин Д. Р. Гироскопические системы, Гостехиздат. 1956.
14. Малкин И. Г. Некоторые задачи теории нелинейных колебаний. Гостехиздат, 1956.