

УДК 621.317

ГІРОСКОПІЧНИЙ ГРАВІМЕТР З АЛГОРИТМІЧНОЮ КОМПЕНСАЦІЄЮ ПОХИБОК

О.М. Безвесільна

Заслужений діяч науки і техніки України,
доктор технічних наук, професор*
Контактний тел.: 044-236-09-26
E-mail: bezvesilna@mail.ru

А.В. Коваль

Аспірант
Кафедра автоматизації і комп'ютеризованих технологій
Житомирський державний технологічний університет
Контактний тел.: 093-772-08-88
E-mail: koval.anton@gmail.com

Є.В. Гура

Аспірант*
E-mail: verstand@bigmir.net
Контактний тел. 093-751-80-52
*Кафедра приладобудування
Національний технічний університет України "Київський
політехнічний інститут"

Розроблено нові алгоритми для автоматичної компенсації похибок гіроскопічного гравіметра

Ключові слова: гіроскопічний гравіметр, алгоритм, похибки, швидкодія

Разработаны новые алгоритмы для автоматической компенсации погрешностей гироскопического гравиметра

Ключевые слова: гироскопический гравиметр, алгоритм, погрешности, быстродействие

Developed new algorithms for autoerror compensation of gyroscopic gravimeter

Key words: gyroscopic gravimeter, algorithm, errors, velocity

Вступ

Необхідність підвищення точності та швидкодії гіроскопічного гравіметра (ГГ)[1] з автоматичною обробкою інформації зумовлена потребою в розробці ефективних і простих у реалізації алгоритмів оцінки стану ГГ.

Метою даної роботи є вирішення проблеми розробки теорії похибок оцінки стану ГГ з цифровою обробкою інформації.

Для цього треба:

1) розробити алгоритми оцінки стану ГГ при орієнтації його вісі чутливості на північ на базі методу найменших квадратів (МНК) і фільтру Калмана (ФК);

2) дослідити похибки оцінки, встановити їх залежність від параметрів збурень, початкових умов руху гіроскопа – чутливого елемента (ЧЕ);

3) проаналізувати похибки оцінки, зумовлені чутливістю алгоритмів оцінки до невідповідності прийнятої моделі й реального вихідного сигналу ГГ;

4) дослідити вплив викривлення закону руху ГГ, який спостерігається, типовими перешкодами та шумами датчика кута (ДК) каналу вимірювання;

5) провести порівняльний аналіз точності і швидкодії алгоритмів обробки інформації за методами МНК та ФК.

Основна частина

Як правило, при дослідженні точності ГГ не враховується вплив похибок гірогравіметра, спричинених нелінійними викривленнями траєкторії руху гіроскопа; нерівністю нуля показника затухання прецесійних коливань через дію на гіроскоп моментів типу в'язкого тертя, неізохронністю прецесійних коливань; розбігом колової частоти прецесійних коливань, яка використовується в алгоритмах оцінки, з частотою прецесійних коливань гіроскопа; перешкодами, які викривлюють закон руху гіроскопа. Водночас вплив цих похибок, якщо його не враховувати, може бути неприпустимо великим (10...30 мГл). Тому постає завдання підвищення точності й швидкодії вимірювання ГГ через усунення зазначених похибок.

Вихідний сигнал ГГ, який знімається з ДК, подається на вхід цифрової обчислювальної машини

(ЦОМ). ЦОМ визначає за розробленими алгоритмами значення похибок і здійснює автоматичну компенсацію цих похибок у вихідному сигналі гірографіметра. Потім уточнений сигнал гірографіметра, нарівні з сигналами від інших підсистем, використовується для обчислення Δg .

Рух ЧЕ, який спостерігається за допомогою ДК, можна представити функцією

$$\alpha(t) = R^N + \alpha_1(t) + \varepsilon(t), \quad (1)$$

де R – кут між нулем ДК та обчисленим напрямком на північ; $\alpha_1(t)$ – поточний кутовий стан ЧЕ, який визначається розв'язком рівняння

$$\ddot{\alpha}_1 + 2\xi_1 \dot{\alpha}_1 + \omega_0 \sin \alpha_1 = 0, \quad (2)$$

де ω_0 – колова частота малих прецесійних коливань ЧЕ; $\varepsilon(t)$ – викривлення траєкторії прецесійного руху ЧЕ; ξ_1 – параметр затухання.

У разі малих коливань ЧЕ ($\sin \alpha_1 \approx \alpha_1$) функцію $\alpha_1(t)$ можна представити у вигляді

$$\alpha_1(t) = A e^{-\xi_1 t} \sin(\omega t + \varphi). \quad (3)$$

Тут $\omega = \sqrt{\omega_0^2 - \xi_1^2}$; A , φ – амплітуда і початкова фаза прецесійних коливань ЧЕ відповідно.

На підставі виразу (3) модель руху ЧЕ, яка спостерігається по ДК, можна представити у вигляді

$$\alpha(t) = \hat{R}^N + \hat{A} e^{\xi_1 t} \sin(\omega t + \hat{\varphi}). \quad (4)$$

Тут \hat{R}^N – обчислений кут між нулем ДК та обчисленим напрямком на північ; \hat{A} , $\hat{\varphi}$ – обчислені A , φ .

У загальному випадку у виразі (4) величини \hat{R}^N , \hat{A} , $\hat{\varphi}$, ω , ξ_1 – невідомі.

З урахуванням прийнятих припущень модель руху (4) можна описати виразом

$$\alpha(t) = \hat{R}^N + \hat{A}_c \sin \omega t + \hat{A}_s \cos \omega t, \quad (5)$$

де $\hat{A}_c = \hat{A} \cos \varphi$, $\hat{A}_s = \hat{A} \sin \varphi$.

Вектор стану, який треба оцінити у випадку, що розглядається, можна представити у вигляді

$$\hat{x}_N = \begin{bmatrix} \hat{R}^N & \hat{A}_c & \hat{A}_s \end{bmatrix}.$$

Для розглядання задачі оцінювання методом найменших квадратів складемо функціонал

$$F_N = \sum_{i=1}^n \left(\hat{R}^N + \hat{A}_c \sin \omega t_i + \hat{A}_s \cos \omega t_i - \alpha_i \right)^2. \quad (6)$$

Тут $\alpha_i = \alpha(t_i)$ кутове положення ЧЕ в моменти часу $t_i = (i-1)\Delta t$, ($i = 1, n$) при спостереженні за рухом ЧЕ протягом часу спостереження інформації T_C ; Δt – дискретність зйому інформації; $n = T_C \Delta t^{-1} + 1$ – кількість спостережуваних відліків за T_C .

Мінімум функціоналу F_N досягається при

$$\frac{\partial F_N}{\partial \hat{R}^N} = \frac{\partial F_N}{\partial \hat{A}_c} = \frac{\partial F_N}{\partial \hat{A}_s} = 0. \quad (7)$$

Умови (7) еквівалентні матричному рівнянню

$$c^N \hat{x}_N = z_N, \quad (8)$$

де

$$c^N = \begin{bmatrix} n & \sum_{i=1}^n \sin \omega_0 t_i & \sum_{i=1}^n \cos \omega_0 t_i \\ \sum_{i=1}^n \sin \omega_0 t_i & \sum_{i=1}^n \sin^2 \omega_0 t_i & \sum_{i=1}^n \sin \omega_0 t_i \cos \omega_0 t_i \\ \sum_{i=1}^n \cos \omega_0 t_i & \sum_{i=1}^n \sin \omega_0 t_i \cos \omega_0 t_i & \sum_{i=1}^n \cos^2 \omega_0 t_i \end{bmatrix},$$

$$z_N = \begin{bmatrix} \sum_{i=1}^n \alpha_i & \sum_{i=1}^n \alpha_i \sin \omega_0 t_i & \sum_{i=1}^n \alpha_i \cos \omega_0 t_i \end{bmatrix}^T.$$

Дослідимо розв'язність або, що те саме, визначимо спостереження системи (8). Відомо, що неоднорідна система алгебраїчних рівнянь має єдиний розв'язок, коли її головний визначник не дорівнює нулю. Покажемо, при яких умовах $\det c^N \neq 0$.

З теорії матриць відомо, що визначник Грамма – це визначник вигляду

$$D = \begin{bmatrix} (\bar{x}_1, \bar{x}_1) & (\bar{x}_1, \bar{x}_2) & \dots & (\bar{x}_1, \bar{x}_m) \\ (\bar{x}_2, \bar{x}_1) & (\bar{x}_2, \bar{x}_2) & \dots & (\bar{x}_2, \bar{x}_m) \\ \dots & \dots & \dots & \dots \\ (\bar{x}_m, \bar{x}_1) & (\bar{x}_m, \bar{x}_2) & \dots & (\bar{x}_m, \bar{x}_m) \end{bmatrix}, \quad (9)$$

де $\bar{x}_1, \bar{x}_2, \dots, \bar{x}_m$ – набір n – мірних векторів, (\bar{x}_i, \bar{x}_j) – скалярний добуток векторів \bar{x}_i , \bar{x}_j причому $i, j \in [1, n]$. Визначник D – позитивний, коли вектори $\bar{x}_1, \bar{x}_2, \dots, \bar{x}_m$ лінійно незалежні. Якщо прийняти

$$x_1 = \begin{bmatrix} 1 \\ 1 \\ \vdots \\ 1 \end{bmatrix}, \quad x_2 = \begin{bmatrix} \sin \omega t_1 \\ \sin \omega t_2 \\ \vdots \\ \sin \omega t_n \end{bmatrix}, \quad x_3 = \begin{bmatrix} \cos \omega t_1 \\ \cos \omega t_2 \\ \vdots \\ \cos \omega t_n \end{bmatrix}, \quad (10)$$

то визначник системи (8) є визначником Грамма. Отже, якщо $\bar{x}_1, \bar{x}_2, \bar{x}_3$ лінійно незалежні, то $\det c^N > 0$ і система (8) завжди розв'язувана і єдиним способом. Знайдемо умови, коли $\bar{x}_1, \bar{x}_2, \bar{x}_3$ лінійно незалежні.

Розглянемо випадок, коли $n = 3$. Дослідження лінійної залежності векторів $\bar{x}_1, \bar{x}_2, \bar{x}_3$ еквівалентне дослідженню системи рівнянь

$$b_1 \bar{x}_1 + b_2 \bar{x}_2 + b_3 \bar{x}_3 = 0, \quad (11)$$

$$D' = \begin{bmatrix} 1 & 0 & 1 \\ 1 & \sin \lambda & \cos \lambda \\ 1 & \sin 2\lambda & \cos 2\lambda \end{bmatrix} = 2 \sin \lambda \cos 2\lambda, \quad (12)$$

де $\lambda = \omega \Delta t$.

З цього виходить, що

$$\lambda \neq \pi k; \quad \lambda \neq \pi \left(\frac{1}{2} + 2k \right); \quad (k = 0, \pm 1, \pm 2). \quad (13)$$

$D' \neq 0$, тобто вектори $\bar{x}_1, \bar{x}_2, \bar{x}_3$ лінійно незалежні. Очевидно, що при виконанні умов (13) вектори $\bar{x}_1, \bar{x}_2, \bar{x}_3$, лінійно незалежні і при $n > 3$.

Отже, в разі виконання умов

$$n \geq 3; \Delta t \neq \frac{\pi k}{\omega}; \Delta t \neq \frac{\pi k}{2\omega} + \frac{2\pi k}{\omega}; \quad (14)$$

система (8) розв'язувана і до того ж єдиним способом. Доведена умова розв'язності системи (8) еквівалентна доказу спостереження розглядуваної системи.

Розв'яжемо систему (8), попередньо змінивши суми тригонометричних функцій на їхні остаточні вирази. Після заміни запишемо систему (8) у вигляді

$$c_{\lambda,n}^N \hat{x}_N = z_{\lambda,n}^N, \quad (15)$$

де

$$c_{\lambda,n}^N = \begin{bmatrix} n \sin \frac{\lambda}{2} & \sin \frac{n\lambda}{2} \sin \frac{n-1}{2} \lambda & \sin n\lambda \cos \frac{n-1}{2} \lambda \\ 4 \sin \frac{n\lambda}{2} \sin \frac{n-1}{2} \cos \frac{\lambda}{2} & n \sin \lambda - \sin n\lambda \cos(n-1)\lambda & \sin n\lambda \sin(n-1)\lambda \\ 4 \sin \frac{n\lambda}{2} \cos \frac{n-1}{2} \cos \frac{\lambda}{2} & \sin n\lambda \sin(n-1)\lambda & n \sin \lambda + \sin n\lambda \cos(n-1)\lambda \end{bmatrix},$$

$$z_{\lambda,n}^N = [z_1^N \quad z_2^N \quad z_3^N]^T = \left[\sin \frac{\lambda}{2} \sum_{i=1}^n \alpha_i, 2 \sin \lambda \sum_{i=1}^n \alpha_i \sin \lambda(i-1), 2 \sin \lambda \sum_{i=1}^n \alpha_i \cos \lambda(i-1) \right]^T.$$

Для розв'язання системи (15) можна запропонувати метод Гауса з вибіркою головного елемента, або метод Крамера. Якщо розв'язувати систему другим методом, елементи вектора \hat{x} можна подати у вигляді

$$\hat{R}^N = (\det c_{\lambda,n}^N)^{-1} (A_{11}^N z_1^N + A_{21}^N z_2^N + A_{31}^N z_3^N), \quad (16)$$

$$\hat{A}_c = (\det c_{\lambda,n}^N)^{-1} (A_{12}^N z_1^N + A_{22}^N z_2^N + A_{32}^N z_3^N),$$

$$\hat{A}_s = (\det c_{\lambda,n}^N)^{-1} (A_{13}^N z_1^N + A_{23}^N z_2^N + A_{33}^N z_3^N),$$

де A_{ij}^N – алгебраїчні додатки елемента c_{ij}^N матриці $c_{\lambda,n}^N$.

Розкриваючи вираз \hat{R}^N , дістанемо

$$\hat{R}^N = \left[nk_1 - 4 \cos \frac{\lambda}{2} \sin^2 \frac{n\lambda}{2} \right]^{-1} (k_1 S_1^N + k_2 S_2^N + k_3 S_3^N), \quad (17)$$

де

$$k_1 = \sin \frac{\lambda}{2} (n \sin \lambda + \sin n\lambda),$$

$$k_2 = -2 \sin \frac{n\lambda}{2} \sin \frac{n-1}{2} \lambda \sin \lambda,$$

$$k_3 = -2 \sin \frac{n\lambda}{2} \cos \frac{n-1}{2} \lambda \sin \lambda,$$

$$S_1^N = \sum_{i=1}^n \alpha_i, \quad S_2^N = \sum_{i=1}^n \alpha_i \sin \lambda(i-1), \quad S_3^N = \sum_{i=1}^n \alpha_i \cos \lambda(i-1).$$

Оцінки амплітуди \hat{A} і початкової фази $\hat{\varphi}$ прецесійних коливань визначаються через \hat{A}_c і \hat{A}_s та виразами

$$\hat{A}^N = \sqrt{\hat{A}_c^2 + \hat{A}_s^2}, \quad (18)$$

$$\hat{\varphi} = \begin{cases} \arcsin \frac{A_s}{A_c}, A_c \geq 0; \\ \pi - \arcsin \frac{A_s}{A_c}, A_c \leq 0. \end{cases}$$

Дослідимо похибки оцінки стану ГГ. Для цього подамо розв'язок диференціального рівняння (2) при $\sin \alpha \approx \alpha - \frac{\alpha^3}{3!}$ у вигляді

$$\alpha_i(t) = A_0 e^{-\xi_i t} \sin(pt + \varphi_0) + A_1 e^{-\xi_i t} \sin 3(pt + \varphi_0), \quad (19)$$

де

$$p \cong \omega_0 \left(1 - \frac{A_0^2}{16} \right), \quad A_1 \cong \frac{A_0^3}{192}, \quad \omega_0 \gg \xi_1.$$

Розклавши $\alpha_i(t)$ у ряд Тейлора за параметрами p і ξ в околі точки $(\omega_0, 0)$ та, лишаючи тільки два члени розкладу, дістанемо

$$\alpha_i(t) \approx A_{oc} \sin \omega_0 t + A_{os} \cos \omega_0 t + \frac{A_0^3}{192} \sin 3(\omega_0 t + \varphi_0) -$$

$$-\omega_0 t \frac{A_0^3}{16} \cos(\omega_0 t + \varphi_0) - \xi_1 t A_0 \sin(\omega_0 t + \varphi_0). \quad (20)$$

З іншого боку, проведемо розкладення в ряд Тейлора функції моделі руху ЧЕ (5) за параметрами \hat{R}^N , \hat{A}_c , \hat{A}_s , ω в околі точки $(\hat{R}_0^N, \hat{A}_{oc}, \hat{A}_{os}, \omega_0)$ та, лишаючи перші два члени розкладу в ряд, дістанемо

$$\alpha(t_i) = \hat{R}_0^N + \Delta \hat{R}^N + \hat{A}_{oc} \sin \omega_0 t_i + \hat{A}_{os} \cos \omega_0 t_i + \Delta \hat{A}_c \sin \omega_0 t_i + \Delta \hat{A}_s \cos \omega_0 t_i + \Delta \omega t_i \hat{A}_0 \cos(\omega_0 t_i + \hat{\varphi}_0) + \varepsilon(t_i), \quad (21)$$

де $\Delta \hat{R}^N = \hat{R}^N - \hat{R}_0^N$, $\Delta \hat{A}_c = \hat{A}_c - \hat{A}_{oc}$, $\Delta \hat{A}_s = \hat{A}_s - \hat{A}_{os}$ – похибки оцінки стану та похибки врахування ω_0 .

Після підстановки виразів (20) та (21) в функціонал (6), дістанемо

$$F_N = \sum_{i=1}^n \left(\Delta \hat{R}^N + \Delta \hat{A}_c \sin \omega_0 t_i + \Delta \hat{A}_s \cos \omega_0 t_i - \alpha_N^0(t_i) \right), \quad (22)$$

де

$$\alpha_N^0(t_i) = -A_0 \left(\Delta \omega + \omega_0 \frac{A_0^2}{16} \right) t_i \cos(\omega_0 t + \varphi_0) + A_0 \xi t \sin(\omega_0 t + \varphi_0) + \frac{A_0^3}{192} \sin 3(\omega_0 t + \varphi_0) + \varepsilon(t_i), \quad (23)$$

Умова досягнення мінімуму функціонала еквівалентна матричному рівнянню

$$c_{\lambda_0,n}^N \hat{\delta}^N = f^N, \quad (24)$$

де матриця

$$c_{\lambda_0, n}^N \hat{\delta}^N = \hat{f}^N \Big|_{\lambda=\lambda_0}, \quad \lambda_0 = \omega_0 \Delta t,$$

$$\hat{\delta}^N = \left[\Delta \hat{R}^N \quad \Delta \hat{A}_c \quad \Delta \hat{A}_s \right]^T,$$

$$f^N = \left[\sin \frac{\lambda_0}{2} \sum_{i=1}^n \lambda_N(t_i) 2 \sin \lambda_0 \sum_{i=1}^n \alpha_N^0(t_i) \sin \lambda_0 (i-1) 2 \sin \lambda_0 \sum_{i=1}^n \alpha_N^0(t_i) \cos \lambda_0 (i-1) \right]^T.$$

Скориставшись методом Крамера для знаходження $\Delta \hat{R}^N$, отримаємо

$$\Delta \hat{R}^N = \left(nk_1^0 - 4 \cos \frac{\lambda_0}{2} \sin^2 \frac{n\lambda_0}{2} \right)^{-1} (k_1^0 f_1^N + k_2^0 f_2^N + k_3^0 f_3^N), \quad (25)$$

де

$$k_j^0 = k_j \Big|_{\lambda=\lambda_0}, \quad (j = \overline{1,3})$$

$$f_1^N = \sum_{i=1}^n \alpha_N^0(t_i), \quad f_2^N = \sum_{i=1}^n \alpha_N^0(t_i) \sin \lambda_0 (i-1),$$

$$f_3^N = \sum_{i=1}^n \alpha_N^0(t_i) \cos \lambda_0 (i-1).$$

Розкривши вираз (25) і випустивши, у подальшому, для зручності запису індекс при λ_0 , отримаємо вираз похибки оцінювання

$$\Delta \hat{R}_5^N = \omega_0 \frac{(u + \sin u) \int_0^{T_c} \varepsilon(t) dt - 4 \sin^2 \frac{u}{2} \int_0^{T_c} \varepsilon(t) \sin \omega t dt - 2 \sin u \int_0^{T_c} \varepsilon(t) \cos \omega t dt}{u(u + \sin u) - 8 \sin^2 \frac{u}{2}}.$$

$$\Delta \hat{R}^N = d_1(\lambda, n) A_0 \left[\left(\frac{A_0^2}{16} + \frac{\Delta \omega}{\omega_0} \right) \sin \left(\varphi_0 + \frac{n-1}{2} \lambda \right) - \frac{\xi}{\omega_0} \cos \left(\varphi_0 + \frac{n-1}{2} \lambda \right) \right] -$$

$$- d_2(\lambda, n) \frac{A_0^3}{192} \sin 3 \left(\varphi_0 + \frac{n-1}{2} \lambda \right) + \bar{d}_3(\lambda, n, \varepsilon(t_i)), \quad (26)$$

де

$$d_1(\lambda, n) = \frac{\lambda}{2 \sin \lambda} \frac{\sin \frac{n\lambda}{2} \left(\sin \lambda + \frac{n}{2} \sin 2\lambda \right) - (n \sin \lambda)^2 \cos \frac{n\lambda}{2}}{n \sin \frac{\lambda}{2} (n \sin \lambda + \sin n\lambda) - 4 \cos \frac{\lambda}{2} \sin^2 \frac{n\lambda}{2}},$$

$$d_2(\lambda, n) = \frac{(1 + 2 \cos \lambda)(\cos \lambda + \sin n\lambda) \sin \frac{n\lambda}{2} \sin n\lambda - \cos \lambda \sin^3 \frac{n\lambda}{2} (n \sin \lambda + \sin n\lambda)}{\cos \lambda (1 + 2 \cos \lambda) \left[n \sin \frac{\lambda}{2} (n \sin \lambda + \sin n\lambda) - 4 \cos \frac{\lambda}{2} \sin^2 \frac{n\lambda}{2} \right]},$$

$d_3[\lambda, n, \varepsilon(t_i)]$ – похибки, зумовлені викривленням спостережуваного закону руху ЧЕ.

При $\Delta t \leq 0.01 T_0$, ($T_0 = 2\pi\omega_0^{-1}$) закономірно спростити вираз (26) при $\Delta t \rightarrow 0$, $T_H = \text{const}$. Здійснюючи граничний перехід для ΔR^N , дістанемо

$$\Delta \hat{R}^N = \sum_{j=1}^n \Delta R^N j, \quad (27)$$

де

$$\Delta \hat{R}_1^N = -d_2(u) \frac{A_0^3}{192} \sin 3 \left(\varphi_0 + \frac{u}{2} \right),$$

$$\Delta \hat{R}_2^N = -d_1(u) \frac{\xi}{\omega_0} A_0 \cos 3 \left(\varphi_0 + \frac{u}{2} \right),$$

$$\Delta \hat{R}_3^N = d_1(u) \frac{A_0^3}{16} \sin \left(\varphi_0 + \frac{u}{2} \right),$$

$$\Delta \hat{R}_4^N = d_1(u) \frac{\Delta \omega}{\omega_0} A_0 \sin \left(\varphi_0 + \frac{u}{2} \right),$$

$$\Delta \hat{R}_5^N = \lim_{\substack{\Delta t \rightarrow 0 \\ T_c = \text{const}}} \bar{d}_3[\lambda, n, \varepsilon(t_i)] = \bar{d}_3[u, \varepsilon(t_i)],$$

$$d_1(u) = \frac{(u + \sin u) \sin \frac{u}{2} - u^2 \cos \frac{u}{2}}{u(u + \sin u) - 8 \sin^2 \frac{u}{2}},$$

$$d_2(u) = \frac{2}{3} \frac{3 \cos \frac{u}{2} \sin^2 u - \sin \frac{3}{2} u (u + \sin u)}{u(u + \sin u) - 8 \sin^2 \frac{u}{2}},$$

$$u = \omega_0 T_c,$$

$$\bar{d}_3[\lambda, n, \varepsilon(t)] = \frac{k_1^0 \sum_{i=1}^n \varepsilon(t_i) + k_2^0 \sum_{i=1}^n \varepsilon(t_i) \sin \lambda (i-1) + k_3^0 \sum_{i=1}^n \varepsilon(t_i) \cos \lambda (i-1)}{nk_1^0 - 4 \cos \frac{\lambda}{2} \sin^2 \frac{n\lambda}{2}},$$

Вихідний сигнал ГГ подається на вхід ЦОМ. ЦОМ визначає за наведеними вище алгоритмами (27) значення похибок $\Delta \hat{R}_{1-5}^N$ і здійснює віднімання з вихідного сигналу, який знімається з датчика кута ГГ $\hat{\alpha}^N = \hat{R}^N - \sum_{i=1}^5 \Delta \hat{R}_{i-5}^N$.

Таким чином здійснюється автоматична компенсація похибок і забезпечується суттєве підвищення точності ГГ.

Висновки

Проведені дослідження вирішили проблему розвитку й узагальнення теорії похибок оцінки стану ГГ з цифровою обробкою інформації.

1. Розроблено алгоритми оцінки стану ГГ за умов орієнтації його осі чутливості на північ за МНК і ФК.

Пряме цифрове моделювання і результати експериментальних досліджень алгоритмів оцінки цілком підтвердили формули похибок, одержаних аналітично. Порівняльне цифрове моделювання МНК і ФК показало адекватність алгоритмів. Виявлено, що похибки оцінки стану ГГ у разі північної орієнтації зумовлені такими основними чинниками:

– $\Delta \hat{R}_1^N$ – нелінійними викривленнями траєкторії руху гіроскопа через апроксимацію $\sin \alpha \approx \alpha$;

– $\widehat{\Delta R}_2^N$ – нерівністю нулю показника загасання прецесійних коливань через дію на гіроскоп моментів типу в'язкого тертя;

– $\widehat{\Delta R}_3^N$ – неізохронністю прецесійних коливань;

– $\widehat{\Delta R}_4^N$ – розбігом колової частоти прецесійних коливань, яку використовують в алгоритмах оцінки, з частотою прецесійних коливань ГГ;

– $\widehat{\Delta R}_5^N$ – перешкодами, що викривлюють закон руху ГГ.

2. Проведено аналіз похибок оцінки. В разі орієнтації ГГ на північ похибки оцінки $\widehat{\Delta R}_1^N - \widehat{\Delta R}_4^N$ зменшуються при збільшенні часу спостереження інформації. Похибки $\widehat{\Delta R}_{1,3}^N$, пропорційні кубу амплітуди прецесійних коливань A_0 і кубу полярного радіуса початкових умов ρ . Похибки $\widehat{\Delta R}_2^N$, $\widehat{\Delta R}_4^N$ пропорційні першому степеню A_0 і ρ відповідно. Знайдено час спостереження інформації, коли похибки оцінки $\widehat{\Delta R}_1^N - \widehat{\Delta R}_4^N$ в разі орієнтації ГГ на північ перетворюються на нуль при довільних фазах коливань. Знайдено оптимальні, у розумінні перетворення на нуль похибок оцінки $\widehat{\Delta R}_i^N = 0$, ($i = 1, 4$), співвідношення часу спостереження інформації та початкових умов руху ГГ. Досліджено впливи викривлень спостережуваного закону руху ГГ типовими перешкодами і шумами ДК каналу ви-

мірювання. Показано, що перешкода типу лінійного дрейфу показань ГГ спричиняє похибки $\widehat{\Delta R}_{51}^N$, які пропорційні часу спостереження інформації. Перешкода експоненціального типу зумовлює похибки $\widehat{\Delta R}_{51}^N$, які монотонно зменшуються при збільшенні часу спостереження інформації. Зменшення похибки тим швидше, чим менша стала часу експоненти. Досліджено похибки, спричинені гармонічними перешкодами $\widehat{\Delta R}_{53}^N$ і шумом ДК $\widehat{\Delta R}_{54}^N$, (у вигляді білого шуму). Встановлено, що низькочастотна перешкода, частота якої сумірна з частотою прецесійних коливань, слабо приглушується алгоритмами оцінки для часу спостереження інформації $T_H \geq 0.15T_0$, а при $T_H < 0.15T_0$ підсилюється. Високочастотна гармонічна перешкода, частота якої вища за частоту прецесійних коливань у 100 разів і більше, а також випадкова перешкода типу білого шуму, ефективно фільтруються алгоритмами оцінки.

3. Запропоновано і досліджено ГГ нового типу, який відрізняється від відомих тим, що дає змогу підвищити точність вимірювань і швидкодію більш, ніж у два рази за рахунок застосування автоматичної компенсації похибок за розробленими алгоритмами оцінки стану ГГ.

4. Встановлено, що час спостереження інформації, потрібний для приглушення похибок оцінки, має бути не меншим $3T_0$.

Література

1. Безвесільна, О.М. Авіаційні гравіметричні системи та гравіметри: Монографія. / О.М. Безвесільна. – Житомир: ЖДТУ, 2007. – 604 с.