

УДК 531.381

© 1996 г. И.Н. СИНИЦЫН

**ФЛУКТУАЦИИ ТВЕРДОГО ТЕЛА С НЕПОДВИЖНОЙ ТОЧКОЙ
 В НЕГАУССОВОЙ СЛУЧАЙНОЙ СРЕДЕ**

Рассматриваются флуктуации эйлера движения твердого тела с неподвижной точкой в негауссовой случайной среде на основе анализа уравнений Пугачева для одномерных и конечномерных характеристических функций найдены точные и приближенные (по методу нормальной аппроксимации) одномерные и конечномерные распределения флуктуаций для различных типов сред. Установлены условия эквивалентности воздействия на тело негауссовых и гауссовых (нормальных) сред.

1. Поставим задачу нахождения одномерных и конечномерных распределений флуктуаций вектора угловой скорости тела с неподвижной точкой в негауссовой случайной среде. Задача имеет важное практическое значение в статистической динамике твердого тела для установления условий эквивалентности воздействия различных типов случайных сред, например, имеющих дробовой характер, а так же распознавания и идентификации параметров сред.

В основу рассмотрения положим следующую систему нелинейных стохастических дифференциальных уравнений (понимаемых в смысле Ито):

$$\dot{\boldsymbol{\omega}} + \boldsymbol{\omega} \times \dot{\boldsymbol{\omega}} = -\Phi \boldsymbol{\omega} + \mathbf{X}, \quad \boldsymbol{\omega}(t_0) = \boldsymbol{\omega}_0 \quad (1.1)$$

где ω_j ($j = 1, 2, 3$) – проекции вектора угловой скорости тела на главные оси инерции, $\boldsymbol{\omega} = [\omega_1 \omega_2 \omega_3]^T$ (T – символ транспонирования), I_j ($j = 1, 2, 3$) – осевые моменты инерции тела ($I_1 \leq I_2 \leq I_3$), $\mathbf{I} = \text{diag}(I_1, I_2, I_3)$, Φ_j ($j = 1, 2, 3$) – коэффициенты моментов сил вязкого трения, $\Phi = \text{diag}(\Phi_1, \Phi_2, \Phi_3)$, $\mathbf{X} = [X_1 X_2 X_3]^T$, $X_j = \dot{W}_j$ ($j = 1, 2, 3$) – независимые негауссовые белые шумы, являющиеся слабой средней квадратической производной по времени от произвольного процесса с независимыми приращениями $W_j = W_j(t)$ вида [1]:

$$W_j = W_{0j} + \int_R c_j(u) dP^\circ(t, du) \quad (j = 1, 2, 3) \quad (1.2)$$

Здесь $W_{0j} = W_{0j}(t)$ – скалярный винеровский процесс интенсивности $v_{0j} = v_{0j}(t)$, $c_j(u)$ – скалярная функция вспомогательного скалярного параметра u . При этом вычисленные на интервале времени Δ интегралы

$$\int_{\Delta} dP_j^\circ(t, A) = \int_{\Delta} dP_j(t, A) - \int_{\Delta} v_{P_j}(t, A) dt, \quad \int_{\Delta} dP_j(t, A)$$

представляют собой соответственно центрированную пуассонову меру и число скачков пуассонова процесса $P_j(t, A)$ в интервале Δ , а $v_{P_j}(t, A)$ – является интенсивностью пуассонова процесса $P_j(t, A)$. Интеграл в (1.2) в общем случае берется по всему пространству с выколотым началом координат.

Логарифмическая производная по времени $\chi_j(\rho_j; t) = \partial \ln h_j(\rho_j; t) / \partial t$ от одномерной характеристической функции $h_j(\rho_j; t)$ процесса (1.2) определяется известной формулой:

$$\chi_j(\rho_j; t) = -\frac{1}{2} \rho_j^2 v_{0j} + \int_{R_0} \left\{ \exp[-i \rho_j c_j(u)] - 1 - i \rho_j c_j(u) \right\} \times v_{P_j}(t, u) du \quad (1.3)$$

Ограничимся рассмотрением случайных процессов W_j , обладающих свойствами устойчивости распределений [1, 2].

Распределение вектора начальной угловой скорости $\omega_0 = [\omega_{10}\omega_{20}\omega_{30}]^T$ будем считать заданным плотностью $f_0(\omega_0) = f_0(\omega_{10}, \omega_{20}, \omega_{30})$ или характеристической функцией $g(\lambda; t_0) = g_0(\lambda_1, \lambda_2, \lambda_3)$. Примем вектор ω_0 независимым от вектора белого шума \mathbf{X} при $t \geq t_0$.

Для гауссовых (нормальных) белых шумов одномерные распределения флуктуационных режимов изучены в [3–10], а конечномерные – в [10, 11]. Для негауссовых белых шумов одномерные распределения получены в [12]. Распределения первых интегралов при гауссовом распределении начальной угловой скорости рассмотрены в [13], а при эллипсоидальном распределении – в [1]. Дадим развернутое разложение и развитие [12] на случай конечномерных распределений.

2. Составим уравнения для одномерной характеристической функции вектора угловой скорости. Введем обозначения

$$\mathbf{Z} = [Z_1 Z_2 Z_3]^T, \quad Z_j = \omega_j \quad (j = 1, 2, 3) \quad (2.1)$$

$$\mathfrak{A}(\mathbf{Z}) = [\mathfrak{A}_1(\mathbf{Z}) \mathfrak{A}_2(\mathbf{Z}) \mathfrak{A}_3(\mathbf{Z})]^T \quad (2.2)$$

$$\mathfrak{A}_1(\mathbf{Z}) = -e_{32} Z_3 Z_2, \quad e_{32} = (I_3 - I_2) I_1^{-1}$$

$$\mathfrak{A}_2(\mathbf{Z}) = e_{31} Z_3 Z_1, \quad e_{31} = (I_3 - I_1) I_2^{-1}$$

$$\mathfrak{A}_3(\mathbf{Z}) = -e_{21} Z_2 Z_1, \quad e_{21} = (I_2 - I_1) I_3^{-1}$$

$$\partial \mathfrak{A}_j(\mathbf{Z}) / \partial Z_j = 0, \quad \mathbf{Z}^T \mathfrak{A}(\mathbf{Z}) = 0 \quad (2.3)$$

$$2\epsilon \mathbf{a} = 2\epsilon \text{diag}(a_1, a_2, a_3), \quad 2\epsilon a_j = \Phi_j \quad (j = 1, 2, 3) \quad (2.4)$$

$$\mathbf{b} = [\mathbf{b}_1 \mathbf{b}_2 \mathbf{b}_3] \quad (2.5)$$

$$\mathbf{b}_1 = [I_1^{-1} \ 0 \ 0]^T, \quad \mathbf{b}_2 = [0 \ I_2^{-1} \ 0]^T, \quad \mathbf{b}_3 = [0 \ 0 \ I_3^{-1}]^T$$

$$\mathbf{W} = [W_1 W_2 W_3]^T \quad (2.6)$$

тогда уравнения (1.1) примут следующий вид:

$$d\mathbf{Z} = [\mathfrak{A}(\mathbf{Z}) - 2\epsilon \mathbf{a} \mathbf{Z}] dt + \mathbf{b} d\mathbf{W}, \quad \mathbf{Z}(t_0) = \mathbf{Z}_0 \quad (2.7)$$

Следуя [1] (см. § 5,3), запишем уравнения Пугачева для одномерной характеристической функции

$$g_1 = g_1(\lambda; t) = \text{Mexp}[i\lambda^T \mathbf{Z}(t)], \quad \lambda = [\lambda_1 \lambda_2 \lambda_3]^T \quad (2.8)$$

в следующей операторной форме:

$$\frac{\partial g_1}{\partial t} = \left\{ i\lambda^T \mathfrak{A} \left(\frac{\partial}{\partial i\lambda} \right) - 2\epsilon \lambda^T \mathbf{a} \left[\frac{\partial}{\partial \lambda} \right] + \sum_{j=1}^3 \chi_j (b_j^T \lambda; t) \right\} g_1 \quad (2.9)$$

$$g_1(\lambda; t_0) = g_0(\lambda) \quad (2.10)$$

В (2.9) одночлен $Z_1^n Z_2^m Z_3^p$ ($r_1 + r_2 + r_3 = 1, 2$) в $\mathfrak{A}(\mathbf{Z})$ следует заменить соответствующим оператором $(\partial / \partial i\lambda_1)^n (\partial / \partial i\lambda_2)^m (\partial / \partial i\lambda_3)^p$.

Полагая в (2.9) $\chi_j(\rho_j; t) = \chi_j(\rho_j)$, $g_1(\lambda; t) = g_1(\lambda)$ и $\partial g_1 / \partial t = 0$, придем к соответствующему уравнению для определения стационарного (в узком смысле) режима флуктуаций:

$$\left\{ i\lambda^T \mathfrak{A} \left(\frac{\partial}{\partial i\lambda} \right) - 2\epsilon \lambda^T \mathbf{a} \left[\frac{\partial}{\partial \lambda} \right] + \sum_{j=1}^3 \chi_j (b_j^T \lambda) \right\} g_1 = 0 \quad (2.11)$$

Уравнения (2.9) и (2.11) представляют собой линейные однородные уравнения в частных производных второго порядка, так как наибольшая степень полиномов $\mathcal{E}_j(\mathbf{Z})$ равна 2. Эти уравнения положены в основу аналитических и численных методов изучения стационарных и нестационарных одномерных распределений флуктуаций в нелинейной стохастической системе (2.7) с произвольными белыми шумами.

3. Уравнения Пугачева для конечномерных характеристических функций

$$g_n = g_n(\boldsymbol{\mu}_1, \dots, \boldsymbol{\mu}_n; t_1, \dots, t_n) = M \exp \left[i \sum_{l=1}^n \boldsymbol{\mu}_l^T \mathbf{Z}(t_l) \right], \quad \boldsymbol{\mu}_l = [\lambda_{1l} \lambda_{2l} \lambda_{3l}]^T \quad (3.1)$$

совместно с начальными условиями при $t_0 \leq t_1 < \dots < t_n$:

$$g_0(\boldsymbol{\lambda}; t_0) = g_0(\boldsymbol{\lambda}), \quad \boldsymbol{\lambda} = [\lambda_1 \lambda_2 \lambda_3]^T \quad (3.2)$$

$$g_n(\boldsymbol{\mu}_1, \dots, \boldsymbol{\mu}_n; t_1, \dots, t_{n-1}, t_{n-1}) = g_{n-1}(\boldsymbol{\mu}_1, \dots, \boldsymbol{\mu}_{n-2}, \boldsymbol{\mu}_{n-1} + \boldsymbol{\mu}_n; t_1, \dots, t_{n-1}) \quad (3.3)$$

для нелинейных стохастических дифференциальных уравнений (2.7) имеют следующий вид:

$$\frac{\partial g_n}{\partial t_n} = \left\{ i \boldsymbol{\mu}_n^T \mathcal{E} \left(\frac{\partial}{\partial i \boldsymbol{\mu}_n} \right) - 2 \varepsilon \boldsymbol{\mu}_n^T \mathbf{a} \left[\frac{\partial}{\partial \boldsymbol{\mu}_n} \right] + \sum_{j=1}^3 \chi_j (b_j^T \boldsymbol{\mu}_n; t_n) \right\} g_n \quad (n = 2, 3, \dots) \quad (3.4)$$

Для стационарного (в узком смысле) режима флуктуаций все g_n ($n = 2, 3, \dots$), зависят от $\tau_2 = t_2 - t_1, \dots, \tau_{n-2} = t_{n-1} - t_n$. Поэтому при $\chi_i(\rho_i; t) = \chi_j(\rho_j)$ уравнения (3.3) и (3.4) принимают вид

$$g_n(\boldsymbol{\mu}_1, \dots, \boldsymbol{\mu}_n; t_1, \dots, t_{n-1}, t_{n-1}) = g_n(\boldsymbol{\mu}_1, \dots, \boldsymbol{\mu}_{n-1} + \boldsymbol{\mu}_n; \tau_1, \dots, \tau_{n-2}) \quad (3.5)$$

$$\begin{aligned} \frac{\partial g_n(\boldsymbol{\mu}_1, \dots, \boldsymbol{\mu}_n; t_1, \dots, t_{n-1}, t_1 + \tau_{n-1})}{\partial \tau_{n-1}} = & \left\{ i \boldsymbol{\mu}_n^T \mathcal{E} \left(\frac{\partial}{\partial i \boldsymbol{\mu}_n} \right) - 2 \varepsilon \boldsymbol{\mu}_n^T \mathbf{a} \left[\frac{\partial}{\partial \boldsymbol{\mu}_n} \right] + \right. \\ & \left. + \sum_{j=1}^3 \chi_j(\rho_j^T \boldsymbol{\mu}_n) \right\} g_n(\boldsymbol{\mu}_1, \dots, \boldsymbol{\mu}_n; t_1, \dots, t_{n-1}, t_{n-1} + \tau_{n-1}) \end{aligned} \quad (3.6)$$

Из (2.9) и (3.6) видно, что уравнения как для одномерных, так и конечномерных распределений флуктуаций угловых скоростей имеют одинаковую структуру.

4. Общее решение задачи о конечномерных распределениях флуктуаций угловой скорости вследствие негауссовых начальных условий в (2.7) дается следующей формулой [1] (см. § 6.1):

$$g_n(\boldsymbol{\mu}_1, \dots, \boldsymbol{\mu}_n; t_1, \dots, t_n) = \int_{-\infty}^{\infty} \exp \left[i \sum_{l=1}^n \boldsymbol{\mu}_l^T \psi(t_l, \boldsymbol{\zeta}) \right] f_0(\boldsymbol{\zeta}) d\boldsymbol{\zeta} \quad (4.1)$$

Здесь $\mathbf{Z} = \psi(t, \mathbf{Z}_0)$ – известное решение невозмущенной системы уравнений (2.7) при $\mathbf{b} = 0$ и $\varepsilon = 0$, описываемое эллиптическими функциями [14], $f_0(\boldsymbol{\zeta})$ – плотность начального значения вектора угловой скорости.

Заметим, что если удастся найти какие-либо первые интегралы невозмущенной системы уравнений, то распределения этих первых интегралов определяются по данному начальному распределению вектора угловой скорости методами нахождения распределений функции случайных величин [15].

Как известно [14], уравнения (2.7) при $\mathbf{b} = 0$, $\varepsilon = 0$ допускают следующие интегралы:

$$2h = 2T = \boldsymbol{\omega}_0^T \mathbf{I} \boldsymbol{\omega}_0, \quad \mathbf{I} = \text{diag}(I_1, I_2, I_3) \quad (4.2)$$

$$\boldsymbol{\eta} = \mathbf{G}^T \mathbf{G} = \boldsymbol{\omega}_0^T \mathbf{I}^2 \boldsymbol{\omega}_0, \quad \mathbf{I}^2 = \text{diag}(I_1^2, I_2^2, I_3^2) \quad (4.3)$$

$$v = \omega_G = 2h\boldsymbol{\eta}^{-1/2} \quad (4.4)$$

выражающие соответственно постоянство кинетической энергии T , квадрата модуля кинетического момента $\mathbf{G} = \mathbf{I}\boldsymbol{\omega}$, (\mathbf{I} – тензор инерции тела) и проекции угловой скорости на неизменное в неподвижном пространстве направление кинетического момента ω_G . Отсюда, переходя к обозначениям (2.1), (2.2) и применяя формулы нахождения распределений функций случайных величин [15], найдем следующие выражения для распределений случайных величин $h = h(z_{10}, z_{20}, z_{30})$, $\eta = \eta(z_{10}, z_{20}, z_{30})$ и $\nu = \nu(z_{10}, z_{20}, z_{30})$:

$$f_h(h) = \iint f_0(\xi^{-1}(h, z_{20}, z_{30}), z_{20}, z_{30}) \left| \frac{\partial \xi^{-1}}{\partial h} \right| dz_{20} dz_{30} \quad (4.5)$$

$$z_{10} = \xi^{-1}(h, z_{20}, z_{30}) = \pm \sqrt{(2h - I_2 z_{20}^2 - I_3 z_{30}^2) / I_1^{-1}}$$

$$\left| \frac{\partial \xi^{-1}}{\partial h} \right| = \frac{1}{I_1 |\xi^{-1}|}$$

$$f_\eta(\eta) = \iint f_0(\xi_1^{-1}(\eta, z_{20}, z_{30}), z_{20}, z_{30}) \left| \frac{\partial \xi_1^{-1}}{\partial \eta} \right| dz_{20} dz_{30} \quad (4.6)$$

$$z_{10} = \xi_1^{-1}(\eta, z_{20}, z_{30}) = \pm \frac{1}{I_1} \sqrt{\eta - I_2^2 z_{20} - I_3^2 z_{30}}$$

$$\left| \frac{\partial \xi_1^{-1}}{\partial \eta} \right| = \frac{1}{2I_1^2 |\xi_1^{-1}|}$$

$$f_\nu(\nu) = \iint |x| f_0(\xi_{11}^{-1}(x, \nu x, z_{30}), \xi_{12}^{-1}(x, \nu x, z_{30}) |J(x, \nu x, z_{30})| dx dz_{30} \quad (4.7)$$

$$z_{10} = \xi_{11}^{-1}(x, \nu x, z_{30}) = \pm \sqrt{\frac{I_2 \nu x - x^2 + I_3(I_3 - I_2)z_{30}^2}{I_1(I_2 - I_1)}}$$

$$z_{20} = \xi_{12}^{-1}(x, \nu x, z_{30}) = \pm \sqrt{\frac{x^2 - I_1 \nu x - I_3(I_3 - I_1)z_{30}^2}{I_2(I_2 - I_1)}}$$

$$|J(x, \nu x, z_{30})| = \left| \frac{\partial \xi_{11}^{-1}}{\partial x} \frac{\partial \xi_{12}^{-1}}{\partial \nu x} - \frac{\partial \xi_{12}^{-1}}{\partial x} \frac{\partial \xi_{11}^{-1}}{\partial \nu x} \right| = \frac{x}{2I_1 I_2 (I_2 - I_1) |\xi_{11}^{-1}| |\xi_{12}^{-1}|}$$

Утверждение 1. Если существует распределение вектора случайной начальной скорости и задано плотностью f_0 , тогда существуют распределения интегралов (4.2)–(4.4) и они определяются формулами (4.5)–(4.7).

Совершенно аналогично устанавливаются распределения параметров эйлерова движения в интерпретациях Пуансо, Мак-Куллага, Дарбу, Сильвестра, Жуковского и др. [14].

Примеры вычисления точных распределений по формулам (4.5)–(4.7) для различных плотностей вектора начальной угловой скорости даны в [1, 15].

5. Для тела с одинаковыми моментами инерции ($I_1 = I_2 = I_3 = I_0$) уравнения (2.7) распадаются на три независимых линейных стохастических дифференциальных уравнений первого порядка:

$$dZ_r = -2\epsilon a_r Z_r dt + I_0^{-1} dW_r$$

$$Z_r(t_0) = Z_{r0} \quad (r = 1, 2, 3)$$

$$(5.1)$$

Поэтому общее точное решение задачи об одномерных и конечномерных распределениях флуктуаций угловой скорости на основе уравнений (2.9), (2.11), (3.4), (3.6) дается следующими формулами [1] (см. § 5.4):

$$g_{1r}(\lambda_r; t) = g_{0r}(\lambda_r \exp(-2\epsilon a_r t)) \exp \left[\int_{t_0}^t \chi(I_0^{-1} \lambda_r \exp(-2\epsilon a_r (t - \tau)); \tau) d\tau \right] \quad (5.2)$$

$$g_{1r}^{(\infty)}(\lambda_r) = \exp \left[\int_0^{\infty} \chi(\lambda_r \exp(-2\epsilon a_r \tau)) d\tau \right] \quad (5.3)$$

$$g_{nr}(\lambda_{r1}, \dots, \lambda_{rn}; t_1, \dots, t_n) = g_{0r} \left(\sum_{l=1}^n \lambda_{rl} \exp(-2\epsilon a_r t_l) \right) \times \\ \times \exp \left[\sum_{l=1}^n \int_{t_{l-1}}^{t_l} \chi \left(I_0^{-1} \sum_{l=m}^n \lambda_{rm} \exp(-2\epsilon a_r (t_m - \tau)); \tau \right) d\tau \right] \quad (5.4)$$

$$g_{nr}^{(\infty)}(\lambda_{r1}, \dots, \lambda_{rn}; t_1, \dots, t_n) = \exp \left[\int_0^{\infty} \chi \left(I_0^{-1} \sum_{l=m}^n \lambda_{rl} \exp(-2\epsilon a_r (t_l - t_1 + \tau)) \right) d\tau + \right. \\ \left. + \sum_{l=2}^n \int_0^{t_l - t_{l-1}} \chi \left(I_0^{-1} \sum_{l=m}^n \lambda_{rm} \exp(-2\epsilon a_r (t_l - t_m + \tau)) \right) d\tau \right] \quad (r=1, 2, 3; n=2, 3, \dots) \quad (5.5)$$

Утверждение 2. Для тела с одинаковыми моментами инерции в негауссовой случайной среде одномерные и конечномерные распределения флуктуаций вектора угловой скорости определяются точными формулами (5.2) и (5.4). С течением времени при полной диссипации и стационарности среды устанавливается асимптотически стационарный в узком смысле режим флуктуаций вектора угловой скорости с распределениями (5.3) и (5.5).

6. Для симметричного тела $I_1 = I_2 = I'$, $I_3 = I''$, $I'' > I'$ одномерные и конечномерные распределения проекции угловой скорости на ось симметрии, $\omega_3 = Z_3$, определяются формулами (5.2)–(5.5) при $r = 3$. Уравнения (2.7) для $r = 1, 2$ представляют собой систему двух связанных между собой линейных стохастических дифференциальных уравнений с аддитивными негауссовыми белыми шумами $b_1 dW_1$ и $b_2 dW_2$ и параметрическими шумами $e_{31} Z_3(t) Z_1$ и $e_{32} Z_3(t) Z_2$, где $Z_3(t)$ представляет собой профильтрованный негауссовый случайный процесс. Точное решение (2.9) и (2.11), (3.4) и (3.6) для произвольного белого шума не представляется возможным. Приближенное решение методом нормальной аппроксимации будет дано в п. 8.

7. Пусть в (1.1) осевые моменты инерции различны $I_1 < I_2 < I_3$, а среда изотропна, т.е.

$$\Phi_r = \varphi_0, \quad X_r = \dot{W} \quad (r=1, 2, 3) \quad (7.1)$$

где W – скалярный процесс с независимыми приращениями, определяемый формулой (1.2). Тогда вид вектора белого шума $X = [X_1 X_2 X_3]^T$ не меняется при переходе к любой другой системе координат той же ориентации, но отличной от главных осей инерции [10, 11]. Поэтому уравнения (1.1) для вектора кинетического момента $G = I\omega$ в неподвижной системе координат станут линейными стохастическими дифференциальными вида:

$$dG = -\varphi_0 G dt + dW, \quad G(t_0) = G_0 \quad (7.2)$$

Тогда точное решение уравнений (3.4) для одномерной и конечномерной характе-

ристических функций вектора \mathbf{G} :

$$\frac{\partial g_n}{\partial t_n} = \left\{ -\Phi_0 \boldsymbol{\mu}_n^T \left[\frac{\partial}{\partial \boldsymbol{\mu}_n} \right] + \chi(\boldsymbol{\mu}_n; t_n) \right\} g_n \quad (7.3)$$

в нестационарном и стационарном режимах флуктуаций угловой скорости определяется формулами:

$$g_n(\boldsymbol{\mu}_1, \dots, \boldsymbol{\mu}_n; t_1, \dots, t_n) = g_0 \left(\sum_{l=1}^n \boldsymbol{\mu}_l \exp(-\Phi_0 t_l) \right) \times \\ \times \exp \left[\sum_{l=1}^n \int_{t_{n-1}}^{t_l} \chi \left(\sum_{m=1}^n \boldsymbol{\mu}_m \exp(-\Phi_0(t_m - \tau)); \tau \right) d\tau \right] \quad (n=1, 2, \dots) \quad (7.4)$$

$$g_n^{(\infty)}(\boldsymbol{\mu}_1, \dots, \boldsymbol{\mu}_n; t_1, \dots, t_n) = \exp \left[\int_0^\infty \chi \left(\sum_{m=1}^n \boldsymbol{\mu}_m \exp(-\Phi_0(t_m - t_l + \tau)) \right) dt + \right. \\ \left. + \sum_{l=2}^n \int_0^{t_l - t_{l-1}} \chi \left(\sum_{m=1}^n \boldsymbol{\mu}_m \exp(-\Phi_0(t_l - t_m + \tau)) \right) dt \right] \quad (7.5)$$

$$\boldsymbol{\mu}_m = [\lambda_{1m} \lambda_{2m} \lambda_{3m}]^T \quad (m=1, \dots, n; \quad n=1, 2, \dots)$$

где $g_0(\boldsymbol{\mu})$ – характеристическая функция $\mathbf{G}(t_0)$.

Утверждение 3. Для тела с произвольными осевыми моментами инерции в изотропной негауссовой случайной среде одномерные и конечномерные распределения флуктуаций угловой скорости тела определяются точными формулами (7.4). С течением времени при полной диссипативности и стационарности среды асимптотически устанавливается стационарный в узком смысле режим флуктуаций вектора кинетического момента с распределением (7.5).

8. В случае произвольных I_r , Φ_r и $\chi_r(\rho_r; t)$ найти точное решение уравнений (2.9), (2.11), (3.4) и (3.6) не удается. Для анализа одномерных и конечномерных распределений флуктуаций вектора угловой скорости в общем случае можно использовать известные эффективные и достаточно универсальные приближенные методы, основанные на параметризации распределений (см. например, [1, 16]). Эффективным методом анализа (при известных ограничениях на характер медленных движений) является метод усреднения (см., например, [16]).

9. Рассмотрим решение уравнений (2.9), (2.11), (3.4) и (3.6) методом нормальной аппроксимации [1] (см. § 6.3). Аппроксимируя одномерное распределение \mathbf{Z} нормальным будем иметь

$$g_1(\boldsymbol{\lambda}; t) = \exp(i\boldsymbol{\lambda}^T \mathbf{m} - 1/2\boldsymbol{\lambda}^T \mathbf{K} \boldsymbol{\lambda}), \quad \boldsymbol{\lambda} = [\lambda_1 \lambda_2 \lambda_3]^T \quad (9.1)$$

Здесь $\mathbf{m} = [m_1 m_2 m_3]^T$ и $\mathbf{K} = [K_{rl}]$ ($r, l = 1, 2, 3$) представляют собой неизвестные математическое ожидание и ковариационную матрицу, определяемые путем решения следующей нелинейной детерминированной системы из уравнений для математических ожиданий

$$\dot{\mathbf{m}} = -2\epsilon \mathbf{a} \mathbf{m} + \mathbf{B}_0(\mathbf{m}, \mathbf{K}), \quad \mathbf{m}(t_0) = \mathbf{m}_0 \quad (9.2)$$

$$\mathbf{B}_0(\mathbf{m}, \mathbf{K}) = \partial \Theta_0(\mathbf{m}, \mathbf{K}) / \partial \mathbf{m}$$

$$\Theta_0(\mathbf{m}, \mathbf{K}) = M_N \Theta(\mathbf{Z}) = \begin{bmatrix} -e_{32}(m_3 m_2 + K_{32}) \\ e_{31}(m_3 m_1 + K_{31}) \\ -e_{21}(m_2 m_1 + K_{21}) \end{bmatrix} \quad (9.3)$$

и для ковариационной матрицы

$$\dot{\mathbf{K}}^\circ = \mathbf{a}^\circ \mathbf{K} + \mathbf{K} \mathbf{a}^{\circ T} + \mathbf{v}^\circ, \quad \mathbf{K} = (t_0) = \mathbf{K}_0 \quad (9.4)$$

$$\mathbf{a}^\circ = -2\epsilon \mathbf{a} + [(\partial/\partial \mathbf{m}) \mathbf{B}_0(\mathbf{m}, \mathbf{K})^T]^T \quad (9.5)$$

$$\mathbf{v}^\circ = \mathbf{I}^{-1} \mathbf{v} (\mathbf{I}^{-1})^T, \quad \mathbf{v} = \text{diag}(v_1, v_2, v_3)$$

$$v_r = v_{0r} + \int_R c_r(u)^2 v_{Pr}(t, du) \quad (r = 1, 2, 3) \quad (9.6)$$

где v_r – интенсивность негауссова шума X_r , $r = 1, 2, 3$.

Полагая в (9.2) и (9.4) $\dot{m} = 0$, $\dot{\mathbf{K}} = 0$, найдем выражения для математических ожиданий и ковариаций режима стационарных флуктуаций угловых скоростей

$$m_r^{(\infty)} = 0, \quad K_{rl}^{(\infty)} = 0 \quad (r \neq l), \quad K_{rr}^{(\infty)} = v_r / (2\Phi_r I_r^2) \quad (9.7)$$

Таким образом, в стационарном режиме флуктуации угловых скоростей тела вокруг главных осей инерции тела не коррелированы между собой, а их дисперсии зависят только от отношения интенсивностей шумов и удельных коэффициентов вязкого трения. Формулы (9.5) совпадают с точными решениями для дисперсии в случаях, рассмотренных в пп. 5–7.

Условием существования стационарного (в широком смысле) режима флуктуаций в гауссовом (нормальном) приближении будет условие асимптотической устойчивости матрицы (9.5).

Совершенно так же находятся нормальные аппроксимации всех остальных конечномерных распределений $n = 2, 3, \dots$. Так как нормальное распределение полностью определяется моментами первого и второго порядков, а последние определяются двумерным распределением, то достаточно найти нормальную аппроксимацию двумерной характеристической функции

$$g_2(\mu_1, \mu_2; t_1, t_2) = \exp[i\mu^T \mathbf{m}_2 - 1/2 \mu^T \mathbf{K}_2 \mu] \quad (9.8)$$

$$\mu = [\mu_1^T \mu_2^T]^T, \quad \mathbf{m}_2 = [\mathbf{m}(t_1)^T \mathbf{m}(t_2)]^T$$

$$\mathbf{K}_2 = \begin{vmatrix} \mathbf{K}(t_1, t_1) & \mathbf{K}(t_1, t_2) \\ \mathbf{K}(t_2, t_1) & \mathbf{K}(t_2, t_2) \end{vmatrix}$$

$$\mathbf{m}(t_l) = [m_1 m_2 m_{3l}]^T \quad (l = 1, 2)$$

$$\mathbf{K}(t_l, t_j) = \begin{vmatrix} \mathbf{K}_{11}(t_l, t_j) & \mathbf{K}_{12}(t_l, t_j) \\ \mathbf{K}_{21}(t_l, t_j) & \mathbf{K}_{22}(t_l, t_j) \end{vmatrix}$$

Для этого в свою очередь достаточно найти ковариационную функцию $\mathbf{K}(t_1, t_2) = [K_{rl}(t_1, t_2)]$ ($r, l = 1, 2, 3$) путем решения следующей системы обыкновенных дифференциальных уравнений

$$\frac{\partial \mathbf{K}(t_1, t_2)}{\partial t_2} = \mathbf{K}(t_1, t_2) \mathbf{B}_2(\mathbf{m}(t_2), \mathbf{K}(t_2)) \quad (9.9)$$

при любом фиксированном t_1 как функцию t_2 при начальном условии

$$\mathbf{K}(t_1, t_2) = \mathbf{K}(t_1), \quad \mathbf{B}_2(\mathbf{m}, \mathbf{K}) = \mathbf{K}^{-1} \mathbf{B}_1(\mathbf{m}, \mathbf{K}) \mathbf{K} \quad (9.10)$$

$$\mathbf{B}_1(\mathbf{m}, \mathbf{K}) = \{-2\epsilon \mathbf{a} + [(\partial/\partial \mathbf{m}) \mathbf{B}_0(\mathbf{m}, \mathbf{K})^T]^T\} \quad (9.11)$$

где функция $\mathbf{B}_0(\mathbf{m}, \mathbf{K})$ определена (9.3).

Для стационарных флуктуаций $\mathbf{K}(t_1, t_2) = \mathbf{k}(\tau)$, $\tau = t_2 - t_1$, уравнения (9.9), (9.10) принимают вид

$$d\mathbf{k}(\tau) / d\tau = \mathbf{B}_1(\mathbf{m}, \mathbf{K})\mathbf{k}(\tau) \quad (9.12)$$

$$\mathbf{k}(0) = \mathbf{K} \quad (9.13)$$

При $\tau < 0$ следует принять $\mathbf{k}(\tau) = \mathbf{k}(-\tau)^T$.

Часто вместо $\mathbf{k}(\tau)$ используют спектральную плотность $\mathbf{s}(\Omega)$, являющуюся ее Фурье преобразованием:

$$\mathbf{s}(\Omega) = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \mathbf{k}(\tau) \exp(-i\Omega\tau) d\tau \quad (9.14)$$

В этом случае, следуя [1], для определения \mathbf{m} и \mathbf{K} имеем уравнения

$$-2\epsilon\mathbf{a}\mathbf{m} + \mathbf{B}_0(\mathbf{m}, \mathbf{K}) = 0 \quad (9.15)$$

$$\mathbf{K} = \frac{1}{2\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \Lambda(i\Omega) \mathbf{v}^\circ \Lambda(i\Omega)^* d\Omega \quad (9.16)$$

$$\mathbf{v}^\circ = \mathbf{I}^{-1} \mathbf{v}(\mathbf{I}^{-1})^T, \quad \mathbf{a}^\circ = -2\epsilon\mathbf{a} + [(\partial/\partial\mathbf{m})\mathbf{B}_0(\mathbf{m}, \mathbf{K})^T]^T$$

$$\Lambda(i\Omega) = \frac{1}{\mathbf{a}^\circ(\mathbf{m}, \mathbf{K}) - i\Omega\mathbf{E}_3}, \quad \mathbf{E}_3 = \text{diag}(1, 1, 1)$$

Утверждение 4. Для тела с произвольными моментами инерции в неизотропной негауссовой случайной среде одномерные и конечномерные флуктуации угловой скорости тела в гауссовом (нормальном) приближении определяются формулами (9.1)–(9.3) и (9.8), (9.12), (9.13) (или (9.15), (9.16)).

Отметим, что уравнения (9.2), (9.4) и (9.9), (9.12) позволяют изучить также вырожденные случаи, когда диссипация и случайные шумы вокруг некоторых осей отсутствуют. В этих случаях, имеют место флуктуационные дрейфы, сопровождающиеся ростом дисперсий и ковариаций со временем [6].

Для стационарных флуктуаций условия дисперсионной эквивалентности воздействия на тело негауссовых шумов X_r ($r = 1, 2, 3$) интенсивности v_r и гауссовых (нормальных) шумов интенсивности v_r^N устанавливаются формулами (9.6). В частности, если шумы X_r представляют собой сумму гауссового шума интенсивности v_{0r} и общего пуассоновского процесса с дисперсией скачков D_r' и интенсивностью скачков v_r' , то из (9.6) находим следующее условие эквивалентности:

$$v_r^N = v_{0r} + D_r' v_r' \quad (r = 1, 2, 3) \quad (9.17)$$

Для нестационарных флуктуаций условия эквивалентности устанавливаются численно на основе эквивалентности решений уравнений (9.2) и (9.4) для дисперсий и отношения сигнал-шум $\zeta_r = m_r / \sqrt{D_r}$. Для установления корреляционной (или спектральной) эквивалентности используются решения уравнений (9.9) (или (9.12), (9.15), (9.16)) для ковариационных функций (или спектральных плотностей) [18].

Замечания. 1. Аналогично п. 4 находятся плотности распределения интегралов (4.2)–(4.4) в силу уравнений (2.7) и соответствующие условия эквивалентности.

2. Полученные в пп. 2–9 результаты могут быть использованы для приближенных расчетов флуктуаций для случая широкополосного негауссового шума, а также для автокоррелированного ("окрашенного") шума, описываемого линейными или нелинейным уравнением формирующего фильтра [1].

3. Для приближенного (по методу нормальной аппроксимации) определения одномерных и конечномерных распределений угловых параметров движения, например, на-

правляющих косинусов углов или углов Эйлера или Крылова [19], к уравнениям (1.1) следует добавить кинематические уравнения Пуассона или Эйлера и применить метод к расширенному вектору состояния. При этом для численных экспериментов может быть использовано разработанное в ИПИ РАН программное обеспечение: ППП "СтС-анализ", "СтС-фильтр" и библиотеки программ "NALIB" и "TRANSTATLIB" [9, 10, 17].

Работа выполнена при поддержке Российского фонда фундаментальных исследований (проект N95-01-00426).

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Пугачев В.С., Синицын И.Н. Стохастические дифференциальные системы: Анализ и фильтрация. М.: Наука, 632 с.
2. Золотарев В.М. Одномерные устойчивые распределения. М.: Наука, 1983. 304 с.
3. Крутков Ю.А. Об одном частном случае броуновского вращательного движения // Докл. АН СССР. 1934. Т. 3. № 3. С. 153-159.
4. Крутков Ю.А. Броуновское вращательное движение частицы с осью симметрии // Докл. АН СССР. 1935. Т. 1. № 6. С. 366-371.
5. Яглом А.М. О статистической обратимости броуновского движения // Мат. сб. 1949. Т. 24. Вып. 3. С. 457-492.
6. Синицын И.Н. О флуктуациях гироскопа в кардановом подвесе // Изв. АН СССР. МТТ. 1976. № 3. С. 23-31.
7. Moshchuk N.K., Sinityn I.N. On stationary distributions in nonlinear stochastic differential systems // Quart. J. Mech. and Appl. Math. 1991. V. 44. Pt. 4. P. 571-579.
8. Мощук Н.К., Синицын И.Н. О стационарных и приводимых к стационарным режимам в нормальных стохастических дифференциальных системах // ПММ. 1991. Т. 55. Вып. 6. С. 895-903.
9. Мощук Н.К., Синицын И.Н. Стационарные флуктуации тяжелого твердого тела с неподвижной точкой в случайной среде // Докл. АН СССР. 1991. Т. 320. № 6. С. 1337-1339.
10. Мощук Н.К., Синицын И.Н. О флуктуациях в случайной среде тела с неподвижной точкой // Изв. АН. МТТ. 1993. № 1. С. 39-44.
11. Синицын И.Н. Конечномерные распределения с инвариантной мерой в стохастических механических системах // Докл. РАН. 1993. Т. 328. № 3. С. 308-310.
12. Синицын И.Н. Стационарные флуктуации твердого тела с неподвижной точкой в негуассовой случайной среде // Докл. РАН. 1996. Т. 348. № 3. С. 1-4.
13. Красовский А.А. Фазовое пространство и статистическая теория динамических систем. М.: Наука, 1974. 232 с.
14. Сулов Т.К. Теоретическая механика. М.-Л.: Гостехиздат, 1946. 655 с.
15. Пугачев В.С. Теория вероятностей и математическая статистика. М.: Наука, 1979. 496 с.
16. Диментберг М.Ф. Случайные процессы в динамических системах с переменными параметрами. М.: Наука, 1989. 175 с.
17. Пугачев В.С., Синицын И.Н. Стохастические системы. Теория и программное обеспечение // Юбилейный сб. тр. институтов Отделения информатики, вычислительной техники и автоматизации. М., 1993. Т. 1. С. 75-93.
18. Синицын И.Н. Методы статистической линеаризации (Обзор) // Автоматика и телемеханика. 1974. № 5. С. 82-94.
19. Ишлинский А.Ю. Ориентация, гироскопы и инерциальная навигация. М.: Наука, 1976. 672 с.

Москва

Поступила в редакцию
18.V.1995