

УДК 531.37

КИНЕМАТИЧЕСКИЕ ДИФФЕРЕНЦИАЛЬНЫЕ УРАВНЕНИЯ
ДЛЯ СОБСТВЕННЫХ ВЕКТОРОВ ОПЕРАТОРОВ ВРАЩЕНИЯ
ТВЕРДОГО ТЕЛА

ПАНОВ А. П.

Рассмотрены операторы конечного вращения твердого тела и соответствующие им кинематические дифференциальные уравнения вращения. При помощи операторных кинематических уравнений и их частных нормированных решений получены обобщенные кинематические дифференциальные уравнения для вещественных собственных векторов операторов вращения (векторов вращения). Приведены векторные кинематические уравнения, содержащие как абсолютную, так и относительную производные произвольного вектора вращения. Показано, что абсолютная и относительная производные любого вектора вращения связаны оператором вращения, для которого вектор вращения является собственным.

На основе обобщенных векторных кинематических уравнений получены в качестве примеров уравнения для известных векторов вращения, а также для новых векторов, модули которых пропорциональны, соответственно, котангенсу половинного угла вращения, тангенсу и котангенсу четверти угла вращения. Отмечены достоинства новых векторов вращения и соответствующих им кинематических уравнений.

1. Пусть в трехмерном евклидовом пространстве u заданы два правых ортонормированных координатных базиса I и J с общим началом O . Базис I считаем неподвижным, а базис J — подвижным и связанным с некоторым твердым телом. Полагаем, что тело имеет одну неподвижную точку, совпадающую с началом базисов. Считаем, что в некоторый начальный момент времени t_0 одноименные орты базисов I и J совпадают и из этого начального положения базис J совершает вместе с телом некоторое произвольное сферическое движение вокруг точки O . В каждый последующий момент времени $t > t_0$ положение базиса J относительно базиса I будем характеризовать в соответствии с теоремой Эйлера [1, 2] результирующим конечным вращением базиса J вокруг некоторой оси, проходящей через точку O , на угол φ , удовлетворяющий условию $0 < \varphi < \pi$. Поскольку такое вращение задает рассогласование базисов J и I , то назовем его рассогласующим вращением, а обратное вращение — согласующим. Предполагаем, что как рассогласующее, так и согласующее вращения выполняются вокруг одной и той же оси, задаваемой единичным вектором — ортом $p \in u$, а направления вращений определяются знаком угла вращения φ . Для рассогласующего вращения угол φ берем положительным, а для согласующего — отрицательным. При этом за положительное направление вращения принимаем направление вращения против хода часовой стрелки, как это обычно принято для правых координатных базисов.

Операцию рассогласующего вращения базиса J представим непрерывным во времени линейным ортогональным преобразованием [3—5]:

$$s = Rr_* \quad (1.1)$$

где $s \in u$ — вектор, связанный с твердым телом, т. е. неподвижный относительно базиса J , $r_* \in u$ — постоянный вектор, неподвижный относительно базиса I , R — оператор рассогласующего вращения базиса J , действующий в пространстве u и связанный с оператором S обратного (согласующего) вращения условием ортогональности $RS = SR = E$ или $R = S^{-1} = S^T$ (здесь

E, S^{-1}, S^T — соответственно, единичный, обратный и транспонированный операторы). Ортогональное преобразование вида (1.1), содержащее оператор вращения, будем называть преобразованием вращения. С помощью преобразования вращения (1.1) получим операторные кинематические дифференциальные уравнения вращения.

Продифференцируем преобразование (1.1) по времени и, учитывая, что вектор r_* неподвижен относительно базиса I , запишем выражение

$$\dot{s} = R \dot{r}_* \quad (1.2)$$

где точкой обозначены абсолютные производные по времени. Так как вектор s связан с телом, то его производная \dot{s} может быть представлена векторным произведением $\dot{s} = \omega \times s$, где ω — вектор угловой скорости вращения базиса J относительно базиса I , или линейным преобразованием

$$\dot{s} = \Omega s \quad (1.3)$$

Здесь Ω — кососимметрический оператор векторного умножения [5], для которого вектор ω является вещественным собственным вектором, удовлетворяющим характеристическому уравнению $\Omega \omega = \mu_0 \omega$ при $\mu_0 = 0$.

Заметим, что кососимметрические операторы типа Ω , действуя в пространстве u , образуют свое линейное трехмерное пространство V , которое при введении дополнительной операции коммутирования (билинейной, кососимметрической и удовлетворяющей тождеству Якоби) является алгеброй Ли, изоморфной [6] алгебре Ли векторов типа ω трехмерного пространства u , снабженного операцией векторного умножения. Изоморфизм этих алгебр позволяет осуществлять взаимно однозначный переход от векторных соотношений к операторным и обратно.

Далее о кососимметрических операторах типа $\Omega \in V$ будем говорить, что они соответствуют (изоморфно) векторам типа $\omega \in u$ и наоборот.

С учетом (1.1) и (1.3) получаем из (1.2) искомые операторные кинематические уравнения в виде

$$\dot{R} = \Omega R \quad (1.4)$$

или

$$\dot{S} = -S \Omega \quad (1.5)$$

Из этих уравнений следуют также уравнения, разрешенные относительно оператора Ω :

$$\Omega = R \dot{S} = -R \dot{S} \quad (1.6)$$

Операторным уравнениям (1.4)–(1.6) в базисе I отвечают матричные кинематические уравнения (уравнения Пуассона) такого же вида [4].

2. Рассмотрим векторы $x \in u$ ($x \neq 0$), удовлетворяющие линейным преобразованиям

$$x = R x = S x \quad (2.1)$$

Такие векторы являются вещественными собственными векторами операторов R и S и соответствуют вещественному числу этих операторов — числу $\mu_x = 1$ [2, 3], определяемому из характеристических уравнений $\det(R - \mu_x E) = 0$ или $\det(S - \mu_x E) = 0$. Ранг операторов $R - \mu_x E$ и $S - \mu_x E$ равен двум и, следовательно, каждое из уравнений (2.1) имеет бесконечное множество решений, отличающихся только произвольными скалярными множителями.

Преобразования (2.1) показывают, что все векторы x лежат на одной прямой, являющейся осью рассогласующего или согласующего результирующих конечных вращений тела, и отличаются друг от друга только по модулю. Далее условимся понимать под x некоторый произвольный собственный вектор операторов вращения R и S и называть его для краткости вектором вращения.

При помощи введенного в п.1 орта n зададим вектор x в виде $x = \alpha n$, где α — модуль вектора x , являющийся в общем случае произвольной ска-

лярной функцией времени. Этому векторному соотношению соответствует в пространстве V операторное соотношение

$$X = xN \quad (2.2)$$

где N — кососимметрический оператор векторного умножения, отвечающий орту n .

Найдем соотношения, устанавливающие соответствие между операторами вращения R, S и оператором X .

Рассмотрим случай рассогласующего вращения тела вокруг неподвижной оси, задаваемой некоторым ортом $n_* \in u$. Такое вращение будем характеризовать вектором угловой скорости $\omega = \omega n_*$ и соответствующим этому вектору кососимметрическим оператором $\Omega = \omega N_*$, где N_* — постоянный кососимметрический оператор, соответствующий орту n_* .

Пусть операторы R и Ω определены на временном интервале (t_0, t) и пусть $R(t_0) = E$. Тогда частное нормированное решение уравнения (1.4) может быть найдено методом последовательных приближений [3, 7] и записано в форме

$$R = E + \sin \varphi N_* + (1 - \cos \varphi) N_*^2 \quad (2.3)$$

где

$$\varphi = \int_{t_0}^t \omega dt \quad (2.4)$$

— угол результирующего вращения тела на интервале (t_0, t) .

При получении решения (2.3) использовались свойства целых степеней кососимметрического оператора N :

$$N^{2q+1} = (-1)^q N, \quad N^{2(q+1)} = (-1)^q N^2 \quad (q=1, 2, 3, \dots) \quad (2.5)$$

которые следуют в соответствии с теоремой Гамильтона — Кэли [3] из характеристического уравнения $\det(N - \mu_n E) = \mu_n^3 + \mu_n = 0$, где μ_n — собственные числа оператора N .

С учетом соотношения (2.2) решение (2.3) перепишем в виде

$$R = E + \alpha X + \beta X^2 \quad (2.6)$$

$$\alpha = \frac{1}{x} \sin \varphi, \quad \beta = \frac{1}{x^2} (1 - \cos \varphi)$$

Частное решение уравнения (1.5) получаем транспонированием решения (2.6):

$$S = E - \alpha X + \beta X^2 \quad (2.7)$$

Так как выражения (2.6), (2.7) определяют операторы результирующих конечных вращений, то эти выражения остаются справедливыми, очевидно, также и в том случае, если тело совершает произвольное сферическое движение с переменным по модулю и направлению вектором ω . Но следует учесть, что в этом случае равенство (2.4) теряет силу, а отношение X/x в (2.6), (2.7) определяет оператор N , соответствующий переменному по направлению орту n . При этом оператору X соответствует некоторый вектор x , движение которого относительно базиса I характеризуется абсолютной производной \dot{x} , а движение относительно базиса J — относительной или локальной производной x^* . Связь между этими производными задается известным [1] соотношением $\dot{x} = x^* + \omega \times x$ или

$$\dot{x} = x^* + \Omega x \quad (2.8)$$

В то же время векторы вращения, являясь собственными векторами операторов R, S , обладают одним замечательным свойством, которое устанавливает следующая теорема.

Теорема. Абсолютная и относительная производные любого вектора вращения связаны оператором вращения, для которого вектор вращения является собственным.

Для доказательства продифференцируем, например, первое преобразование в (2.1) по времени и, воспользовавшись уравнением (1.4), приходим к соотношению

$$\dot{x} = R\dot{x} + \Omega x \quad (2.9)$$

Сравнивая соотношения (2.8) и (2.9), получаем операторную связь между производными вектора x

$$\dot{x}^* = R\dot{x} \quad (2.10)$$

что и требовалось доказать.

3. Получим кинематические уравнения и соотношения, устанавливающие связь между производными \dot{x} , \dot{x}^* и вектором ω при условии, что модуль вектора x является произвольной функцией угла φ , т. е. $x = x(\varphi)$.

Получим из решений (2.6), (2.7) соотношение $2\alpha X = R - S$. Продифференцировав это соотношение по времени и воспользовавшись уравнениями (1.4), (1.5) и их решениями (2.6), (2.7), получим уравнение

$$\dot{X} + \frac{1}{\alpha} \dot{\alpha} X = \frac{1}{\alpha} \dot{\Omega} - \frac{1}{2} [X, \dot{\Omega}] + \frac{\beta}{2\alpha} (X^2 \dot{\Omega} + \dot{\Omega} X^2) \quad (3.1)$$

где $[X, \dot{\Omega}] = X\dot{\Omega} - \dot{\Omega}X$ — коммутатор операторов X и $\dot{\Omega}$.

Заметим, что двойному векторному произведению $x \times (x \times \omega) = X^2 \omega = -x^2 \omega + (x \cdot \omega)x$ соответствует двойной коммутатор $[X, [X, \dot{\Omega}]] = -x^2 \dot{\Omega} + (x \cdot \dot{\Omega})X$, где $(x \cdot \dot{\Omega})$ — скалярное произведение. Из этого двойного коммутатора с помощью тождества $X\dot{\Omega}X = -(x \cdot \dot{\Omega})X$ получим операторное выражение

$$X^2 \dot{\Omega} + \dot{\Omega} X^2 = -2x^2 \dot{\Omega} - [X, [X, \dot{\Omega}]], \quad x^2 = (x \cdot x) \quad (3.2)$$

Тогда, используя (3.2), преобразуем уравнение (3.1) к виду

$$\dot{X} + \frac{\dot{\alpha}}{\alpha} X = \frac{1}{\alpha} \dot{\Omega} \cos \varphi - \frac{1}{2} [X, \dot{\Omega}] - \frac{\beta}{2\alpha} [X, [X, \dot{\Omega}]]$$

Этому уравнению однозначно соответствует векторное уравнение

$$\dot{x} + \frac{\dot{\alpha}}{\alpha} x = \frac{1}{\alpha} \dot{\Omega} \cos \varphi - \frac{1}{2} X \dot{\Omega} - \frac{\beta}{2\alpha} X^2 \omega \quad (3.3)$$

(\dot{x} — абсолютная производная вектора x). Производная $\dot{\alpha}$ может быть представлена выражением

$$\dot{\alpha} = \frac{1}{x^2} \left(\frac{1}{x'} \cos \varphi - \alpha \right) (x \cdot \dot{x}) \quad (3.4)$$

если учесть, что $\dot{x} = x' \dot{\varphi} = (x \cdot \dot{x})/x$, где $x' = dx/d\varphi$. Далее с помощью двойного векторного произведения $X^2 \dot{x} = (x \cdot \dot{x})x - x^2 \dot{x}$ приведем (3.4) к виду

$$\frac{1}{\alpha} \dot{\alpha} x = \frac{1}{\alpha x' x^2} (\cos \varphi - \alpha x') (X^2 + x^2 E) x \quad (3.5)$$

Подставив выражение (3.5) в (3.3), получаем после преобразований уравнение вида

$$Q \dot{x} = P \omega \quad (3.6)$$

$$Q = \frac{1}{\alpha x'} \left(\cos \varphi E + \frac{1}{x^2} (\cos \varphi - \alpha x') X^2 \right)$$

$$P = \frac{1}{\alpha} \cos \varphi E - \frac{1}{2} X - \frac{1}{2\alpha} \beta X^2 \quad (3.7)$$

Оператор Q симметрический и имеет определитель $\det Q = (x/x') \operatorname{ctg} \varphi$. Следовательно, при $\varphi \neq \pi$ и $x \neq 0$ существует обратный оператор Q^{-1} и из (3.6) может быть получено уравнение, разрешенное относительно x' :

$$x' = Q^{-1} P \omega \quad (3.8)$$

$$Q^{-1} = \frac{x' \alpha}{\cos \varphi} \left(E + \frac{\cos \varphi - x' \alpha}{x' \alpha x^2} X^2 \right) \quad (3.9)$$

После перемножения операторов (3.9), (3.7) получаем из (3.8) одно из искомых кинематических уравнений в виде линейного преобразования

$$x' = G \omega \quad (3.10)$$

$$G = x' E - \frac{1}{2} X + \delta X^2, \quad \delta = \frac{1}{x^2} \left(x' - \frac{x}{2} \operatorname{ctg} \frac{\varphi}{2} \right) \quad (3.11)$$

Наряду с уравнением (3.10) может быть получено уравнение, разрешенное относительно независимой переменной — вектора ω , т. е. уравнение

$$\omega = F x' \quad (3.12)$$

Обращая оператор (3.11), получаем

$$F = G^{-1} = \frac{1}{x'} E + \beta X + \gamma X^2, \quad \gamma = \frac{1}{x' x^2} (1 - x' \alpha)$$

Из этого выражения следует, что уравнения типа (3.12) существуют только для тех векторов $x' \neq 0$, у которых $x' \neq 0$.

В приведенных векторных кинематических уравнениях фигурирует абсолютная производная x' вектора x . Из этих уравнений можно с помощью линейного преобразования (2.10) получить кинематические уравнения, содержащие относительную производную x^* . Пользуясь свойствами степеней оператора X , аналогичными свойствам (2.5), можно показать, что операторы R и S являются для операторов, соответственно, G и F операторами транспонирования, т. е. справедливы тождества

$$RG = GR = G^T, \quad SF = FS = F^T \quad (3.13)$$

Заметим, что из тождеств (3.13) следуют разложения операторов вращения R и S в виде произведений $R = G^T F = F G^T$, $S = F^T G = G F^T$. Частными случаями этих разложений являются разложения Кэли [3] для R и S , получаемые при $x = \operatorname{tg} \varphi/2$.

Подставив уравнение (3.10) в (2.10), получаем с учетом (3.13) уравнение, разрешенное относительно производной x^* :

$$x^* = G^T \omega, \quad G^T = x' E + \frac{1}{2} X + \delta X^2 \quad (3.14)$$

а подставив в уравнение (3.12) преобразование $x' = S x^*$, получаем с учетом (3.13) обращенное уравнение (3.14):

$$\omega = F^T x^* \quad (3.15)$$

$$F^T = (G^{-1})^T = (G^T)^{-1} = E/x' - \beta X + \gamma X^2$$

Уравнения (3.10), (3.12), (3.14), (3.15) допускают следующие векторные формы записи:

$$x^{(*)} = x' \omega(\mp) \frac{1}{2} x \times \omega + \delta x \times (x \times \omega) \quad (3.16)$$

$$x^{(*)} = \frac{x}{2} \operatorname{ctg} \frac{\varphi}{2} \omega(\mp) \frac{1}{2} x \times \omega + \delta (x \cdot \omega) x \quad (3.17)$$

$$x^{(*)} = \frac{x}{2} \operatorname{ctg} \frac{\varphi}{2} \omega(\mp) \frac{1}{2} x \times \omega + \delta \{xx\} \omega \quad (3.18)$$

$$\omega = \frac{1}{x'} x^{(*)} (\pm) \beta x \times x^{(*)} + \gamma x \times (x \times x^{(*)}) \quad (3.19)$$

$$\omega = \alpha x^{(*)} (\pm) \beta x \times x^{(*)} + \gamma (x \cdot x^{(*)}) x \quad (3.20)$$

$$\omega = \alpha x^{(*)} \pm \beta x \times x^{(*)} + \gamma \{xx\} x^{(*)} \quad (3.21)$$

где $(x \cdot \omega)$, $(x \cdot x')$, $(x \cdot x^*)$ — скалярные произведения, $\{xx\}$ — диадное произведение; знаки в скобках у векторных произведений соответствуют уравнениям с относительной производной x^* .

Умножив любое из векторных кинематических уравнений (3.16) — (3.21) скалярно на вектор x , дополним эти уравнения скалярным кинематическим уравнением для модуля x

$$x' = x' (x \cdot \omega) / x \quad (3.22)$$

4. При получении векторных кинематических уравнений предполагалось, что модуль вектора x является произвольной функцией угла φ . В связи с этим уравнения (3.16) — (3.22) можно рассматривать как обобщенные кинематические уравнения вращения, охватывающие все множество возможных кинематических дифференциальных уравнений для векторов вращения. Выбор функции $x = x(\varphi)$ определяет конкретный вид векторных кинематических уравнений. При заданной функции $x = x(\varphi)$ задача построения на основе любого обобщенного уравнения соответствующего конкретного кинематического дифференциального уравнения сводится к получению скалярного дифференциального уравнения вида $x' = f(x)$ и представлению тригонометрических функций $\text{ctg } \varphi/2$ или $\sin \varphi$, $\cos \varphi$, входящих в правые части обобщенных уравнений, через функцию $x = x(\varphi)$. Случай задания $x = \text{const}$ следует рассматривать как особый, поскольку тогда $x' = 0$ и уравнений вида (3.19) — (3.21), (3.22) не существует.

В качестве примеров приведем кинематические дифференциальные уравнения, получаемые из обобщенных уравнений (3.17), (3.22) для векторов вращения с модулями $x = n = 1$, $x = \varphi$, $x = \vartheta = k_\vartheta \text{tg } \varphi/2$, $x = \varkappa = k_\varkappa \text{ctg } \varphi/2$, $x = \tau = k_\tau \text{tg } \varphi/4$, $x = \rho = k_\rho \text{ctg } \varphi/4$ (k_ν ($\nu = \vartheta, \varkappa, \tau, \rho$) — произвольное вещественное положительное число):

$$1. \quad x = n, \quad n = 1, \quad n' = 0$$

$$n^{(*)} = \frac{1}{2} \text{ctg } \frac{\varphi}{2} \omega (\mp) \frac{1}{2} n \times \omega - \frac{1}{2} \text{ctg } \frac{\varphi}{2} (n \cdot \omega) n \quad (4.1)$$

$$2. \quad x = \varphi = \varphi n, \quad \varphi' = 1$$

$$\varphi^{(*)} = \frac{\varphi}{2} \text{ctg } \frac{\varphi}{2} \omega (\mp) \frac{1}{2} \varphi \times \omega + \frac{1}{\varphi^2} \left(1 - \frac{\varphi}{2} \text{ctg } \frac{\varphi}{2} \right) (\varphi \cdot \omega) \varphi \quad (4.2)$$

$$\varphi' = \varphi^{-1} (\varphi \cdot \omega) = (n \cdot \omega) \quad (4.3)$$

$$3. \quad x = \vartheta = \vartheta n, \quad \vartheta' = \frac{1}{2} \left(k_\vartheta + \frac{1}{k_\vartheta} \vartheta^2 \right), \quad \text{ctg } \frac{\varphi}{2} = \frac{k_\vartheta}{\vartheta}$$

$$\vartheta^{(*)} = \frac{k_\vartheta}{2} \omega (\mp) \frac{1}{2} \vartheta \times \omega + \frac{1}{2k_\vartheta} (\vartheta \cdot \omega) \vartheta \quad (4.4)$$

$$\vartheta' = \frac{1}{2} \left(\frac{k_\vartheta}{\vartheta} + \frac{\vartheta}{k_\vartheta} \right) (\vartheta \cdot \omega) = \frac{1}{2} \left(k_\vartheta + \frac{1}{k_\vartheta} \vartheta^2 \right) (n \cdot \omega) \quad (4.5)$$

$$4. \quad x = \varkappa = \varkappa n, \quad \varkappa' = -\frac{1}{2} \left(k_\varkappa + \frac{1}{k_\varkappa} \varkappa^2 \right), \quad \text{ctg } \frac{\varphi}{2} = \frac{\varkappa}{k_\varkappa}$$

$$\varkappa^{(*)} = \frac{1}{2k_\varkappa} \varkappa^2 \omega (\mp) \frac{1}{2} \varkappa \times \omega - \left(\frac{k_\varkappa}{2\varkappa^2} + \frac{1}{k_\varkappa} \right) (\varkappa \cdot \omega) \varkappa \quad (4.6)$$

$$\kappa = -\frac{1}{2} \left(\frac{k_\kappa}{\kappa} + \frac{\kappa}{k_\kappa} \right) (\kappa \cdot \omega) = -\frac{1}{2} \left(k_\kappa + \frac{1}{k_\kappa} \kappa^2 \right) (\mathbf{n} \cdot \omega) \quad (4.7)$$

$$5. \mathbf{x} = \boldsymbol{\tau} = \tau \mathbf{n}, \quad \tau' = \frac{1}{4} \left(k_\tau + \frac{1}{k_\tau} \tau^2 \right), \quad \operatorname{ctg} \frac{\varphi}{2} = \frac{1}{2} \left(\frac{k_\tau}{\tau} - \frac{\tau}{k_\tau} \right)$$

$$\boldsymbol{\tau}^{(*)} = \frac{1}{4} \left(k_\tau - \frac{\tau^2}{k_\tau} \right) \omega (\mp) \frac{1}{2} \boldsymbol{\tau} \times \omega + \frac{1}{2k_\tau} (\boldsymbol{\tau} \cdot \omega) \boldsymbol{\tau} \quad (4.8)$$

$$\tau' = \frac{1}{4} \left(\frac{k_\tau}{\tau} + \frac{\tau}{k_\tau} \right) (\boldsymbol{\tau} \cdot \omega) = \frac{1}{4} \left(k_\tau + \frac{1}{k_\tau} \tau^2 \right) (\mathbf{n} \cdot \omega) \quad (4.9)$$

$$6. \mathbf{x} = \boldsymbol{\rho} = \rho \mathbf{n}, \quad \rho' = -\frac{1}{4} \left(k_\rho + \frac{\rho^2}{k_\rho} \right), \quad \operatorname{ctg} \frac{\varphi}{2} = -\frac{1}{2} \left(\frac{k_\rho}{\rho} - \frac{\rho}{k_\rho} \right)$$

$$\boldsymbol{\rho}^{(*)} = -\frac{1}{4} \left(k_\rho - \frac{\rho^2}{k_\rho} \right) \omega (\mp) \frac{1}{2} \boldsymbol{\rho} \times \omega - \frac{1}{2k_\rho} (\boldsymbol{\rho} \cdot \omega) \boldsymbol{\rho} \quad (4.10)$$

$$\rho' = -\frac{1}{4} \left(\frac{k_\rho}{\rho} + \frac{\rho}{k_\rho} \right) (\boldsymbol{\rho} \cdot \omega) = -\frac{1}{4} \left(k_\rho + \frac{\rho^2}{k_\rho} \right) (\mathbf{n} \cdot \omega) \quad (4.11)$$

Уравнения (4.1)–(4.4) представляют собой кинематические уравнения для известных векторов вращения. Вывод этих уравнений различными способами дан, например, в работах: [4] (уравнения (4.1), (4.2) с производными \mathbf{n}^* , $\boldsymbol{\Phi}^*$ и уравнение (4.3)); [8] (уравнение (4.2) с производной $\boldsymbol{\Phi}^*$); [1] (уравнение (4.4) при $k_\varphi = 2$ с производной $\boldsymbol{\Phi}^*$).

Кинематические уравнения (4.6), (4.7) для вектора вращения κ представляют интерес в сочетании с уравнениями (4.4), (4.5). Если использовать, например, для численного интегрирования уравнение (4.4) при изменении угла φ в диапазонах $0 \leq \varphi \leq 90^\circ$ и $270^\circ \leq \varphi \leq 360^\circ$, а уравнение (4.6) – в диапазонах $90^\circ \leq \varphi \leq 180^\circ$ и $180^\circ \leq \varphi \leq 270^\circ$, то будет обеспечена возможность однозначного определения с помощью векторов $\boldsymbol{\Phi}$, κ ориентации твердого тела при его полном обороте. При этом не только устраняется вырождение (обращение в бесконечность) модулей $\boldsymbol{\Phi}$ при $\varphi = 180^\circ$ и κ при $\varphi = 0$, но и могут быть обеспечены за счет выбора чисел k_φ , k_κ условия $\boldsymbol{\Phi} \leq 1$, $\kappa \leq 1$. Выполнение этих условий необходимо, например, в некоторых случаях численного интегрирования кинематических уравнений в цифровых вычислительных машинах [4, 8]. Кроме того, уравнения (4.4), (4.6) и уравнения (4.5), (4.7) имеют первый интеграл $(\boldsymbol{\Phi} \cdot \kappa) = k_\varphi k_\kappa = \text{const}$.

Новые векторы вращения $\boldsymbol{\tau}$, $\boldsymbol{\rho}$ имеют, в свою очередь, преимущества перед векторами $\boldsymbol{\Phi}$, κ за счет вдвое больших диапазонов изменения угла φ , обеспечивающих выполнение условий $\boldsymbol{\tau} \leq 1$, $\boldsymbol{\rho} \leq 1$ (соответственно, $0 \leq \varphi \leq 180^\circ$ и $180^\circ \leq \varphi \leq 360^\circ$). С точностью до обозначений и знаков кинематические уравнения (4.8)–(4.11) для векторов $\boldsymbol{\tau}$, $\boldsymbol{\rho}$ совпадают. Первый интеграл этих уравнений имеет вид $(\boldsymbol{\tau} \cdot \boldsymbol{\rho}) = k_\tau k_\rho = \text{const}$.

ЛИТЕРАТУРА

1. Дурье А. И. Аналитическая механика. М.: Физматгиз, 1961. 824 с.
2. Голдстейн Г. Классическая механика. М.: Наука, 1975. 415 с.
3. Гангмагер Ф. Р. Теория матриц. М.: Наука, 1967. 575 с.
4. Бранец В. Н., Шмыглевский И. П. Применение кватернионов в задачах ориентации твердого тела. М.: Наука, 1973. 320 с.
5. Арнольд В. И. Математические методы классической механики. М.: Наука, 1974. 431 с.
6. Кириллов А. А. Элементы теории представлений. М.: Наука, 1972. 336 с.
7. Маргеев Н. М. Методы интегрирования обыкновенных дифференциальных уравнений. М.: Высш. шк., 1963. 546 с.
8. Bortz J. E. A New Mathematical Formulation for Strapdown Inertial Navigation. – IEEE Trans. Aerospace and Electron. Syst., 1971, v. AES-7, No. 1, p. 61–66.

Киев

Поступила в редакцию
26.VII.1984