

УДК 531.37

© 1991 г.

А. П. ПАНОВ

ПОЛЯРНЫЕ ФОРМЫ ВЕКТОРНЫХ УРАВНЕНИЙ ВРАЩЕНИЯ ТВЕРДОГО ТЕЛА

Цель статьи — показать существование новых (полярных) форм векторных кинематических и динамических уравнений вращения твердого тела и с помощью этих форм обосновать выбор новых лагранжевых и гамильтоновых переменных конечного вращения тела. Такие переменные соответствуют кинематическим векторам вращения с модулями, пропорциональными тангенсу четверти угла конечного вращения. Рассмотрены матричные представления полярных форм кинематических уравнений, соответствующих указанным векторам вращения, в трех координатных базисах: 1) неподвижном базисе, 2) связанном с телом подвижном базисе и 3) специальном подвижном промежуточном базисе, занимающем среднее положение между первыми двумя базисами. Показано, что именно в промежуточном базисе представления векторных кинематических уравнений вращения приобретают наиболее простой вид. Установлено, что локальные производные указанных векторов вращения, взятые относительно промежуточного базиса, совпадают по направлению с вектором угловой скорости тела. Введены обобщенные импульсы, соответствующие координатам произвольного вектора вращения (обобщенным координатам), и рассмотрены полярные формы матричных уравнений связи введенных обобщенных импульсов с координатами вектора кинетического момента и лагранжевыми переменными конечного вращения тела. Показано, что наиболее простой вид такие уравнения связи приобретают при их записи в промежуточном координатном базисе. Установлено, что соответствующий любому из указанных кинематических векторов вектор количества вращательного движения относительно промежуточного базиса совпадает по направлению с вектором кинетического момента тела.

1. Пусть в трехмерном евклидовом пространстве заданы два правых ортонормированных координатных базиса \mathbf{I} и \mathbf{J} , имеющие общее начало. Базис \mathbf{I} считаем неподвижным, а базис \mathbf{J} — подвижным и связанным с твердым телом. Тело имеет одну неподвижную точку, совпадающую с началом базисов \mathbf{I} , \mathbf{J} . Полагаем, что в некоторый начальный момент времени t_0 одноименные орты базисов \mathbf{I} и \mathbf{J} совпадают и из этого начального положения базис \mathbf{J} совершает вместе с телом некоторое произвольное сферическое движение вокруг неподвижной точки с произвольным по модулю и направлению вектором ω угловой скорости. В каждый последующий момент времени t положение базиса \mathbf{J} относительно базиса \mathbf{I} будем определять непрерывным во времени оператором \mathbf{R} рассогласующего конечного вращения [1] и его произвольным вещественным собственным вектором $\mathbf{x} = x\mathbf{n}$ — вектором вращения, где \mathbf{n} — единичный вектор оси вращения, x — модуль вектора, являющийся произвольной функцией угла φ конечного вращения, т. е. $x = x(\varphi)$. Одноименные координаты x_m ($m=1, 2, 3$) вектора \mathbf{x} в базисах \mathbf{I} и \mathbf{J} равны и представляют собой произвольные обобщенные [2] «угловые» координаты твердого тела.

Рассмотрим обобщенные векторные кинематические уравнения конечного вращения твердого тела [1]:

$$\dot{\mathbf{x}}^* = \mathbf{G}\omega, \quad \mathbf{x}^* = \mathbf{G}^T\omega \quad (1.1)$$

$$\omega = \mathbf{F}\dot{\mathbf{x}} = \mathbf{F}^T\dot{\mathbf{x}}^* \quad (1.2)$$

где \dot{x} , x^* — абсолютная и относительная производные по времени вектора x ; G, F — операторы, имеющие вид

$$G = x'E - \frac{1}{2}X + \delta X^2 \quad (1.3)$$

$$F = G^{-1} = E/x' + \beta X + \gamma X^2 \quad (1.4)$$

где E — единичный оператор, G^{-1} — обратный оператор, $x' = dx/d\varphi$ — производная модуля x по углу φ , X — кососимметрический оператор векторного умножения, соответствующий вектору x , $\beta = (1 - \cos \varphi)/x^2$, $x^2 = (x \cdot x)$ — скалярное произведение, T — индекс транспонирования

$$\delta = (x' - \frac{1}{2}x \operatorname{ctg}(\varphi/2))/x^2 \quad (1.5)$$

$$\gamma = (1 - x'\alpha)/(x'x^2), \quad \alpha = (\sin \varphi)/x \quad (1.6)$$

Из уравнений (1.1) — (1.2) следуют все возможные векторные кинематические уравнения для конкретных функций $x = x(\varphi)$. Выбор функции $x = x(\varphi)$ может быть как произвольным, так и подчиненным некоторым условиям. Представляют интерес случаи выбора таких функций $x = x(\varphi)$, при которых разложения операторов (1.3), (1.4) принимают наиболее простой вид.

Например, рассмотрим условие $\delta = 0$. Из (1.5) получаем обыкновенное дифференциальное уравнение $x' = (\operatorname{ctg}(\varphi/2))(x/2)$, решением которого является функция $x = \lambda = k_\lambda \sin(\varphi/2)$, где k_λ — произвольная постоянная. Если же потребуем, чтобы выполнялось условие $\gamma = 0$, то из (1.6) получаем дифференциальное уравнение $x' = (\sin \varphi)^{-1}x$. Решение этого уравнения есть функция $x = v = k_v \operatorname{tg}(\varphi/2)$ (k_v — произвольная постоянная).

Векторы $\lambda = \lambda n$ при $k_\lambda = 1$ и вектор $\Phi = \Phi n$ при $k_v = 2$ являются наиболее известными в теории конечного поворота твердого тела [2, 3] и этими же векторами, как видим, исчерпываются возможности получения наиболее простых структур операторов конкретных векторных кинематических уравнений при использовании обобщенных операторов G и F в форме (1.3), (1.4).

2. Рассмотрим новые формы обобщенных векторных кинематических уравнений вращения, в которых операторы G, F представлены разложениями

$$G = Q^T D, \quad F = D^{-1} Q \quad (2.1)$$

где Q — ортогональный оператор (оператор вращения), D — симметрический оператор.

Разложения вида (2.1) называются полярными разложениями [4, 5]. В связи с этим формы записи векторных уравнений с разложениями вида (2.1) для операторов (или матриц) будем называть полярными формами уравнений.

Найдем связь операторов D, Q с оператором X . Умножив первое из разложений (2.1) на его транспонированное выражение, получим $D^2 = G G^T$. Учитывая, что [1] $G^T = R G = G R$, имеем равенство $D^2 = (G R^{\frac{1}{2}})^2$, откуда следует разложение

$$G = (R^T)^{\frac{1}{2}} D \quad (2.2)$$

Сравнивая (2.2) с (2.1), получаем $Q = R^{\frac{1}{2}}$. Тогда по аналогии с разложением [1]:

$$R = E + x^{-1} \sin \varphi X + x^{-2} (1 - \cos \varphi) X^2$$

можно записать

$$Q = E + \frac{1}{x} \sin \frac{\varphi}{2} X + \frac{1}{x^2} \left(1 - \cos \frac{\varphi}{2}\right) X^2 \quad (2.3)$$

С помощью разложений (1.3), (2.3) находим из (2.1) связь оператора \mathbf{D} с оператором \mathbf{X} :

$$\mathbf{D} = x' \mathbf{E} + \eta \mathbf{X}^2, \quad \eta = (x' - x / (2 \sin(\varphi/2))) / x^2 \quad (2.4)$$

Обратный оператор \mathbf{D}^{-1} находится в виде

$$\mathbf{D}^{-1} = \frac{1}{x'} \mathbf{E} + \xi \mathbf{X}^2, \quad \xi = \frac{1}{x^2} \left(\frac{1}{x'} - \frac{2}{x} \sin \frac{\varphi}{2} \right) \quad (2.5)$$

Замечая, что операторы \mathbf{D} , \mathbf{Q} , \mathbf{D}^{-1} , $\mathbf{Q}^{-1} = \mathbf{Q}^T$ перестановочны (они имеют общий собственный вектор \mathbf{x}), можно наряду с выражениями (2.1), (2.2) записать разложения $\mathbf{G} = \mathbf{D}\mathbf{Q}^T$, $\mathbf{F} = \mathbf{Q}\mathbf{D}^{-1}$, а также разложения транспонированных операторов: $\mathbf{G}^T = \mathbf{D}\mathbf{Q} = \mathbf{Q}\mathbf{D}$, $\mathbf{F}^T = \mathbf{Q}^T\mathbf{D}^{-1} = \mathbf{D}^{-1}\mathbf{Q}^T$.

Как видно из выражений (2.3)–(2.5) структуры операторов \mathbf{Q} , \mathbf{Q}^T не зависят от вида функции $x = x(\varphi)$, в то время как структуры операторов \mathbf{D} , \mathbf{D}^{-1} зависят от вида этой функции и их можно существенно упростить при соответствующем ее выборе.

Симметрический оператор \mathbf{D} имеет три собственных числа, одно из которых равно x' , а два других $-x / (2 \sin(\varphi/2))$. Особый интерес представляет случай равенства всех трех собственных чисел оператора \mathbf{D} . В этом замечательном случае операторы (2.4), (2.5) приводятся к диагональному виду — скалярному оператору $x' \mathbf{E}$. Функция $x = x(\varphi)$, определяющая этот случай, находится из дифференциального уравнения $x' = x / (2 \sin(\varphi/2))$ и имеет вид

$$x = \tau = k_\tau \operatorname{tg} \varphi / 4 \quad (2.6)$$

где k_τ — произвольная постоянная.

Заметим, что векторы вращения $\boldsymbol{\tau} = \tau \mathbf{n}$, соответствующие функции (2.6) и введенные в [1, 6], были предварительно найдены из разложений (2.4), (2.5).

Выпишем полярные формы кинематических уравнений для произвольного вектора $\boldsymbol{\tau}$, получаемые из (1.1), (1.2) с учетом разложений (2.1)–(2.5):

$$\dot{\boldsymbol{\tau}} = \tau' \mathbf{Q}_{(\tau)}^T \boldsymbol{\omega}, \quad \boldsymbol{\tau}^* = \tau' \mathbf{Q}_{(\tau)} \boldsymbol{\omega} \quad (2.7)$$

$$\boldsymbol{\omega} = \frac{1}{\tau'} \mathbf{Q}_{(\tau)} \dot{\boldsymbol{\tau}} = \frac{1}{\tau'} \mathbf{Q}_{(\tau)}^T \boldsymbol{\tau}^* \quad (2.8)$$

$$\mathbf{Q}_{(\tau)} = \mathbf{E} + \frac{2}{k_\tau^2 + \tau^2} (k_\tau \mathbf{T} + \mathbf{T}^2) \quad (2.9)$$

(это разложение следует из разложения (2.3)):

$$\tau' = \frac{1}{4} (k_\tau + \tau^2 / k_\tau) = d\tau / d\varphi \quad (2.10)$$

\mathbf{T} — кососимметрический оператор, соответствующий вектору $\boldsymbol{\tau}$.

3. Введем специальный подвижный правый ортонормированный координатный базис \mathbf{H} , занимающий среднее или промежуточное положение между базисами \mathbf{I} и \mathbf{J} . Взаимное положение базисов \mathbf{H} , \mathbf{I} и \mathbf{J} определим преобразованиями вращения [1]: $\mathbf{j}_m = \mathbf{R}\mathbf{i}_m$, $\mathbf{h}_m = \mathbf{Q}\mathbf{i}_m$, $\mathbf{j}_m = \mathbf{Q}\mathbf{h}_m$, где \mathbf{i}_m , \mathbf{j}_m , \mathbf{h}_m ($m=1, 2, 3$) — орты базисов. Базис \mathbf{H} назовем промежуточным подвижным базисом.

В [1] показано, что локальная производная \mathbf{x}^* произвольного вектора \mathbf{x} в базисе \mathbf{J} связана с абсолютной производной $\dot{\mathbf{x}}$ этого вектора линейным преобразованием $\mathbf{x}^* = \mathbf{R}\dot{\mathbf{x}}$. По аналогии с этим преобразованием можно записать

$$\mathbf{x}^{\circ} = \mathbf{Q}\dot{\mathbf{x}} \quad (3.1)$$

а также

$$\mathbf{x}^* = \mathbf{Q}\dot{\mathbf{x}}^{\circ} \quad (3.2)$$

где x° — локальная производная вектора x относительно промежуточного базиса \mathbf{H} .

Учитывая преобразования (3.1), (3.2), преобразуем уравнения (2.7), (2.8) к наиболее простому векторному виду

$$\tau^\circ = \tau' \omega, \quad \omega = \tau^\circ / \tau' \quad (3.3)$$

где τ° — локальная производная вектора τ в базисе \mathbf{H} . В частном случае, когда $\tau = y = \text{tg}(\varphi/4)$, из уравнений (3.3) следуют уравнения $y^\circ = y' \omega$, $\omega = y^\circ / y'$, $y' = dy/d\varphi = 1/4(1+y^2)$, $y^2 = (y \cdot y)$. Уравнения (3.3) показывают, что локальная производная τ° совпадает по направлению с вектором ω — независимой переменной.

Заметим, что для каждого из векторов τ , у которых $0 < k_\tau < 4$, существует такое значение φ_+ угла вращения φ , при котором производные τ' , τ^* в уравнениях (2.7), (2.8) связаны с вектором ω ортогональными операторами вращения. При этом в случае (3.3) имеем $\tau' = 1$ и достигается тождество: $\tau^\circ = \omega$. Значение φ_+ находится по формуле $\varphi_+ = 4 \arctg((4 - k_\tau)k_\tau)^{1/2}$, получаемой из условия $\tau' = 1$ в (2.10). Например, при $\tau = y$, т. е. при $k_\tau = 1$ имеем $\varphi_+ = 4 \arctg 3^{1/2} = 4\pi/3$.

4. Рассмотрим матричные представления уравнений (2.7), (3.3), спроектировав эти уравнения соответственно на базисы \mathbf{I} , \mathbf{J} , \mathbf{H} :

$$\tau_I^\cdot = (\tau^\cdot)_I = \tau' Q_{(\tau)}^T \omega_I, \quad \tau_J^\cdot = (\tau^*)_J = \tau' Q_{(\tau)} \omega_J \quad (4.1)$$

$$\tau_H^\cdot = (\tau^\circ)_H = \tau' \omega_H \quad (4.2)$$

где τ_I^\cdot , τ_J^\cdot , τ_H^\cdot — столбцовые матрицы размера 3×1 , составленные из координат производных по времени от вектора τ соответственно в базисах \mathbf{I} , \mathbf{J} , \mathbf{H} ; ω_I , ω_J , ω_H — столбцовые матрицы размера 3×1 , составленные из координат вектора ω в этих же базисах, $Q_{(\tau)}$ — матрица оператора $Q_{(\tau)}$ в любом из базисов \mathbf{I} , \mathbf{J} , \mathbf{H} . Разложение этой матрицы формально совпадает с разложением (2.9), если в нем заменить оператор T на кососимметрическую матрицу

$$T = \begin{bmatrix} 0 & -\tau_3 & \tau_2 \\ \tau_3 & 0 & -\tau_1 \\ -\tau_2 & \tau_1 & 0 \end{bmatrix} \quad (4.3)$$

где τ_m ($m=1, 2, 3$) — координаты вектора τ в любом из базисов \mathbf{I} , \mathbf{J} , \mathbf{H} .

Исходя из введенных в п. 3 преобразований вращения, содержащих орты базисов \mathbf{I} , \mathbf{J} , \mathbf{H} , и учитывая матричное соотношение [1] $\omega_I = R \omega_J = = Q_{(\tau)}^2 \omega_J$, приходим к преобразованиям $Q_{(\tau)}^T \omega_I = Q_{(\tau)} \omega_J = \omega_H$. Тогда из (4.1), (4.2) получаем тождества

$$\tau_I^\cdot = \tau_J^\cdot = \tau_H^\cdot = \tau^\cdot \quad (4.4)$$

показывающие, что одноименные координаты производных τ' , τ^* , τ° в соответствующих им координатных базисах \mathbf{I} , \mathbf{J} , \mathbf{H} равны между собой. Аналогичные тождества можно записать и в более общем случае рассмотрения производных произвольного вектора x .

С учетом тождества (4.4) уравнения (4.1) представим в форме

$$\tau^\cdot = \tau' Q_{(\tau)}^T \omega_I = \tau' Q_{(\tau)} \omega_J = \tau' \omega_H$$

В частном случае при $\tau = y$ получаем

$$y^\cdot = y' Q_{(y)}^T \omega_I, \quad y^\cdot = y' Q_{(y)} \omega_J, \quad y^\cdot = y' \omega_H \quad (4.5)$$

где $y = [y_1 y_2 y_3]^T$ — столбцевая матрица, составленная из координат вектора y в любом из базисов \mathbf{I} , \mathbf{J} , \mathbf{H} ; $y' = [y'_1 y'_2 y'_3]^T$; $y^2 = y^T y$; $y' = 1/4(1+y^2)$; $Q_{(y)} = E + 2(Y + Y^2)/(1+y^2)$; Y — кососимметрическая матрица вида (4.3), составленная из элементов y_m матрицы y ; E — единичная матрица.

5. Приведем один из возможных примеров применения полярных форм векторных кинематических уравнений. Получим в параметрах y_m динамические уравнения вращения твердого тела в случае Эйлера [7].

Вектор k кинетического момента связан с вектором ω угловой скорости вращения линейным преобразованием

$$k = S\omega \quad (5.1)$$

где S — оператор инерции [8] твердого тела, имеющий в базисе J постоянную матрицу S_J размера 3×3 (тензор инерции [2, 8]). При движении твердого тела в случае Эйлера вектор k постоянен по величине и по направлению в пространстве. В базисе I этот вектор может быть представлен постоянной столбцевой матрицей $k_I = [k_1 k_2 k_3]^T$, элементами которой являются постоянные координаты k_m вектора k , а в базисе J — столбцевой матрицей $k_J = Rk_I = S_J \omega_J$. Из этого соотношения получаем при $x=y$ выражение

$$\omega_J = S_J^{-1} R_{(y)}^T k_I \quad (5.2)$$

$$R_{(y)}^T = (Q_{(y)}^2)^T = E - 4((1-y^2)Y + 2Y^2)/(1+y^2)^2 \quad (5.3)$$

Подставив (5.2) во второе уравнение системы (4.5), получаем матричное динамическое уравнение вращения твердого тела

$$\dot{y} = 1/2(1+y^2)Q_{(y)}S_J^{-1}R_{(y)}^T k_I \quad (5.4)$$

в котором матрицы S_J^{-1} , k_I состоят из постоянных коэффициентов.

Таким образом, классическая система из шести дифференциальных уравнений первого порядка (уравнений Эйлера — Пуассона [7]) может быть заменена в случае Эйлера системой из трех динамических дифференциальных уравнений первого порядка с постоянными коэффициентами. Уравнение (5.4) имеет первый интеграл — интеграл энергии [7], записываемый в переменных y_m в виде $\omega_J^T S_J \omega_J = k_I^T R_{(y)} S_J^{-1} R_{(y)}^T k_I = \text{const}$.

Матричное уравнение (5.4) может представлять интерес в задачах численного моделирования движения свободного твердого тела на цифровых вычислительных машинах (особенно в случаях, когда базис J не совпадает с собственным базисом твердого тела, т. е. базисом, орты которого задают направления главных осей инерции в теле). После нахождения матрицы y все элементы матрицы вращения $R_{(y)}$ (направляющие косинусы) однозначно определяются по формуле (5.3).

6. Координаты x_m ($m=1, 2, 3$) рассмотренных векторов вращения (в базисах I , J или H) представляют собой обобщенные угловые координаты твердого тела, а координаты \dot{x}_m их производных по времени (в тех же базисах I , J или H) — обобщенные угловые скорости тела. Параметры x_m , \dot{x}_m можно рассматривать как лагранжевы переменные [9], характеризующие конечное вращение твердого тела. Рассмотрим далее полярные формы уравнений и соотношений конечного вращения твердого тела, в которых фигурируют гамильтоновы (канонические) переменные — обобщенные координаты и соответствующие им обобщенные импульсы [8, 9].

Кинетическая энергия твердого тела, вращающегося вокруг неподвижной точки, определяется соотношением [7] $T = (k \cdot \omega)/2$ или, учитывая уравнение (1.2), соотношениями

$$T = 1/2(k \cdot Fx') = 1/2(k \cdot F^T x^*) \quad (6.1)$$

$$k = S\omega = SFx' = SF^T x^* \quad (6.2)$$

Введем векторы

$$p_{(\cdot)} = \partial T / \partial x', \quad p_{(\ast)} = \partial T / \partial x^* \quad (6.3)$$

где $\partial T / \partial x'$, $\partial T / \partial x^*$ — частные производные скаляра (6.1) по векторным аргументам x' , x^* , и назовем [8] $p_{(\cdot)}$ вектором абсолютного количества вра-

щательного движения твердого тела (относительно базиса **I**), а $\mathbf{p}_{(*)}$ — вектором относительного количества вращательного движения тела (относительно базиса **J**).

Получив производные (6.3), приходим к линейным преобразованиям

$$\mathbf{p}_{(\cdot)} = \mathbf{F}^T \mathbf{k}, \quad \mathbf{p}_{(*)} = \mathbf{F} \mathbf{k} \quad (6.4)$$

из которых следует преобразование вращения

$$\mathbf{p}_{(*)} = \mathbf{R} \mathbf{p}_{(\cdot)} \quad (6.5)$$

аналогичное преобразованию $\mathbf{x}^* = \mathbf{R} \mathbf{x}$, приведенному в п. 3.

Воспользуемся полярными разложениями операторов \mathbf{F}^T , \mathbf{F} (см. п. 2) и получим полярные формы преобразований (6.4):

$$\mathbf{p}_{(\cdot)} = \mathbf{Q}^T \mathbf{D}^{-1} \mathbf{k}, \quad \mathbf{p}_{(*)} = \mathbf{Q} \mathbf{D}^{-1} \mathbf{k} \quad (6.6)$$

а также, учитывая (6.5), преобразования

$$\mathbf{p}_{(0)} = \mathbf{Q} \mathbf{p}_{(\cdot)} = \mathbf{Q}^T \mathbf{p}_{(*)} = \mathbf{D}^{-1} \mathbf{k} \quad (6.7)$$

где $\mathbf{p}_{(0)}$ — вектор количества вращательного движения тела относительно промежуточного базиса **H**, определяемый как $\partial T / \partial \mathbf{x}^0$.

Теперь спроектируем первые уравнения из (6.4), (6.6) на базис **I**, вторые уравнения из (6.4), (6.6) — на базис **J**, уравнение (6.7) — на базис **H** и запишем равенства $p_I = (\mathbf{p}_{(\cdot)})_I = \mathbf{F}^T k_I = \mathbf{D}^{-1} \mathbf{Q}^T k_I$; $p_J = (\mathbf{p}_{(*)})_J = \mathbf{F} k_J = \mathbf{D}^{-1} \mathbf{Q} k_J$; $p_H = (\mathbf{p}_{(0)})_H = \mathbf{D}^{-1} k_H$, где p_I , p_J , p_H и k_I , k_J , k_H — столбцевые матрицы размера 3×1 , составленные из координат соответствующих векторов в базисах **I**, **J**, **H**; \mathbf{F}^T , \mathbf{F} , \mathbf{D}^{-1} , \mathbf{Q} , \mathbf{Q}^T — матрицы операторов \mathbf{F}^T , \mathbf{F} , \mathbf{D}^{-1} , \mathbf{Q} , \mathbf{Q}^T в базисах **I**, **J** или **H**. Вводя в этих равенствах, например, замены $k_H = \mathbf{Q} k_J$, $k_I = \mathbf{Q}^2 k_J$, приходим к равенствам

$$p_I = p_J = p_H = p \quad (6.8)$$

где $p = [p_1 p_2 p_3]^T$ — столбцевая матрица, составленная из элементов p_m .

Равенства (6.8) означают, что одноименные координаты векторов $\mathbf{p}_{(\cdot)}$, $\mathbf{p}_{(*)}$, $\mathbf{p}_{(0)}$ в отвечающих им базисах **I**, **J**, **H** равны между собой. Эти координаты p_m назовем обобщенными импульсами, соответствующими обобщенным координатам x_m .

Рассмотрим преобразования (6.6), (6.7) при $x = \tau = k_t \operatorname{tg}(\varphi/4)$. В этом случае (см. п. 2) $\mathbf{D}^{-1} = \mathbf{E} / \tau$ и полярные формы (6.6), (6.7) имеют наиболее простую структуру

$$\mathbf{p}_{(\cdot)(\tau)} = \frac{1}{\tau} \mathbf{Q}_{(\tau)}^T \mathbf{k}, \quad \mathbf{p}_{(*) (\tau)} = \frac{1}{\tau} \mathbf{Q}_{(\tau)} \mathbf{k}, \quad \mathbf{p}_{(0)(\tau)} = \frac{1}{\tau} \mathbf{k} \quad (6.9)$$

Последнее равенство в (6.9) означает, что вектор количества вращательного движения относительно промежуточного базиса, соответствующий произвольному вектору вращения τ (и только ему), совпадает по направлению с вектором кинетического момента твердого тела.

Произведем в преобразованиях (6.4), (6.7) замены с помощью соотношений (6.2), (3.2), (3.1) и получим формулы связи векторов $\mathbf{p}_{(\cdot)}$, $\mathbf{p}_{(*)}$, $\mathbf{p}_{(0)}$ с векторами \mathbf{x} , \mathbf{x}^* , \mathbf{x}^0 и операторами \mathbf{F} , \mathbf{F}^T : $\mathbf{p}_{(\cdot)} = \mathbf{F}^T \mathbf{S} \mathbf{F} \mathbf{x}$, $\mathbf{p}_{(*)} = \mathbf{F} \mathbf{S} \mathbf{F}^T \mathbf{x}^*$, $\mathbf{p}_{(0)} = \mathbf{Q} \mathbf{F}^T \mathbf{S} \mathbf{F} \mathbf{Q}^T \mathbf{x}^0$.

Проектируя эти формулы соответственно на базисы **I**, **J**, **H**, находим матричную связь обобщенных импульсов p_m с обобщенными координатами x_m и скоростями x_m^0 :

$$p = \mathbf{F}^T \mathbf{S}_I \mathbf{F} \mathbf{x} = \mathbf{F} \mathbf{S}_J \mathbf{F}^T \mathbf{x}^* = \mathbf{Q} \mathbf{F}^T \mathbf{S}_H \mathbf{F} \mathbf{Q}^T \mathbf{x}^0 \quad (6.10)$$

где \mathbf{S}_I , \mathbf{S}_J , \mathbf{S}_H — матрицы оператора \mathbf{S} в базисах **I**, **J**, **H**.

Выражения (6.10) существенно упрощаются после введения в них полярных разложений матриц F , F^T при $x=\tau$ и приводятся к виду

$$p_{(\tau)} = \frac{1}{(\tau')^2} Q_{(\tau)}^T S_I Q_{(\tau)} \tau \dot{\tau} = \frac{1}{(\tau')^2} Q_{(\tau)} S_J Q_{(\tau)}^T \tau \dot{\tau} = \frac{1}{(\tau')^2} S_H \tau \dot{\tau} \quad (6.11)$$

Обращая преобразования (6.10), (6.11), приходим к кинематическим дифференциальным уравнениям, разрешенным относительно производных x , τ и имеющим в качестве независимых переменных обобщенные импульсы:

$$x \dot{\tau} = G^T S_I^{-1} G p = G S_J^{-1} G^T p = Q G S_H^{-1} G^T Q^T p, \quad \tau \dot{\tau} = (\tau')^2 Q_{(\tau)}^T S_I^{-1} Q_{(\tau)} p = (\tau')^2 \cdot Q_{(\tau)} S_J^{-1} Q_{(\tau)}^T p = (\tau')^2 S_H^{-1} p.$$

В заключение укажем на возможность использования полярных форм (6.9) в задаче построения дифференциальных уравнений, связывающих производные по времени от обобщенных импульсов с самими обобщенными импульсами, обобщенными координатами и обобщенными скоростями (или координатами вектора угловой скорости). Наиболее просто такие уравнения строятся в случае выбора обобщенных координат y_m . Для этого необходимо продифференцировать по времени соответствующие преобразования, следующие из (6.9) при $\tau=y$, и воспользоваться кинематическими дифференциальными уравнениями для оператора Q , вывод которых аналогичен выводу кинематических уравнений для оператора R [10]. При этом можно показать, что вектор ω угловой скорости вращения базиса J относительно базиса I связан с вектором κ угловой скорости вращения базиса H относительно базиса I линейным преобразованием $\kappa = (E - Y)\omega/2$.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. Панов А. П. Кинематические дифференциальные уравнения для собственных векторов операторов вращения твердого тела // Изв. АН СССР. МТТ. 1985. № 4. С. 26–32.
2. Лурье А. И. Аналитическая механика. М.: Физматгиз, 1961. 824 с.
3. Бранец В. Н., Шмыглевский И. П. Применение кватернионов в задачах ориентации твердого тела. М.: Наука, 1973. 319 с.
4. Гантмахер Ф. Р. Теория матриц. М.: Наука, 1967. 575 с.
5. Глазман И. М., Любич Ю. И. Конечномерный линейный анализ. М.: Наука, 1969. 475 с.
6. Панов А. П. О выборе кинематических параметров и уравнений вращения для численного интегрирования в ЦВМ // Кибернетика и вычислит. техника. 1984. Вып. 62. С. 104–111.
7. Архангельский Ю. А. Аналитическая динамика твердого тела. М.: Наука, 1977. 328 с.
8. Голдстейн Г. Классическая механика. М.: Наука, 1975. 415 с.
9. Айзерман М. А. Классическая механика. М.: Наука, 1980. 367 с.
10. Панов А. П. Об операторных кинематических уравнениях вращения твердого тела // Изв. АН СССР. МТТ. 1986. № 6. С. 44–50.

Киев

Поступила в редакцию
30.VII.1987