

§ 3. ДИНАМИЧЕСКИЕ УРАВНЕНИЯ ЭЙЛЕРА

Динамические уравнения Эйлера вращения тела вокруг неподвижной точки под действием сил получают из теоремы об изменении кинетического момента. Согласно этой теореме,

$$\frac{d\bar{K}_O}{dt} = \bar{L}_O^{(e)}, \quad (10)$$

где \bar{K}_O — кинетический момент тела относительно его закрепленной точки от вращения тела относительно инерциальной системы отсчета; $\bar{L}_O^{(e)} = \sum_{k=1}^N \bar{M}_O(\bar{F}_k^{(e)})$ — векторная сумма моментов внешних сил, действующих на тело (рис. 135). К числу внешних сил относится также сила реакции закрепленной точки.

Если выразить (10) в проекциях на инерциальные (неподвижные) оси координат, то через K_x, K_y, K_z в полученные уравнения, согласно (3) в общем и (4) в частном случае главных осей, войдут изменяющиеся с течением времени моменты инерции, для вычисления которых следует уже знать движение тела, которое само подлежит определению по заданным силам. Чтобы избежать этого, Эйлер предложил проецировать векторы, входящие в (10), на подвижные оси координат, скрепленные с вращающимся телом. Для таких осей моменты инерции не зависят от времени.

Подготовим векторное уравнение (10) для проецирования на подвижные оси координат, скрепленные с движущимся телом. Для этого абсолютную производную по времени от кинетического момента необходимо выразить через относительную производную, используя формулу Бура, т. е.

$$\frac{d\bar{K}_O}{dt} = \frac{d\bar{K}_O}{dt} + \bar{\omega} \times \bar{K}_O, \quad (11)$$

так как подвижная система осей координат имеет ту же угловую скорость, что и само тело, с которым скреплены эти оси.

Для удобства проецирования представим векторное произведение векторов в виде определителя с последующим разложением его по элементам первой строки, т. е.

$$\bar{\omega} \times \bar{K}_O = \begin{vmatrix} \bar{i} & \bar{j} & \bar{k} \\ \omega_x & \omega_y & \omega_z \\ K_x & K_y & K_z \end{vmatrix} = \bar{i}(\omega_y K_z - \omega_z K_y) +$$

$$+ \bar{j}(\omega_z K_x - \omega_x K_z) + \bar{k}(\omega_x K_y - \omega_y K_x), \quad (12)$$

где $\bar{i}, \bar{j}, \bar{k}$ — единичные векторы, направленные по осям координат подвижной системы осей координат. Используя формулу (11), теорему об изменении кинетического момента (10) представим в форме

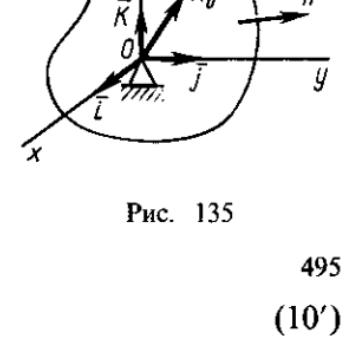


Рис. 135

495

$$\frac{d\bar{K}_O}{dt} + \bar{\omega} \times \bar{K}_O = \bar{L}_O^{(e)}. \quad (10')$$

В проекциях на подвижные оси координат, скрепленные с вращающимся телом, из (10') с учетом (12) получим

$$\left. \begin{aligned} \frac{dK_x}{dt} + \omega_y K_z - \omega_z K_y &= L_x^{(e)}; \\ \frac{dK_y}{dt} + \omega_z K_x - \omega_x K_z &= L_y^{(e)}; \\ \frac{dK_z}{dt} + \omega_x K_y - \omega_y K_x &= L_z^{(e)}. \end{aligned} \right\} \quad (13)$$

Эти уравнения после подстановки в них значений K_x, K_y, K_z из (3) приведут к обобщенным динамическим уравнениям Эйлера. Это еще довольно сложные уравнения. Дальнейшее их упрощение получается, если использовать второе предложение Эйлера — выбрать в качестве подвижных осей координат, скрепленных с телом, главные оси инерции для точки O . В этом случае K_x, K_y, K_z определяются по формулам (4). Моменты инерции по-прежнему не будут зависеть от времени и их можно выносить за знак производных по времени. Таким образом, из (13), используя (4), получим следующие динамические уравнения Эйлера:

$$\left. \begin{aligned} J_x \frac{d\omega_x}{dt} + (J_z - J_y) \omega_y \omega_z &= L_x^{(e)}; \\ J_y \frac{d\omega_y}{dt} + (J_x - J_z) \omega_z \omega_x &= L_y^{(e)}; \\ J_z \frac{d\omega_z}{dt} + (J_y - J_x) \omega_x \omega_y &= L_z^{(e)}. \end{aligned} \right\} \quad (14)$$

К этим динамическим уравнениям Эйлера следует присоединить кинематические уравнения Эйлера

$$\left. \begin{aligned} \omega_x &= \dot{\psi} \sin \theta \sin \phi + \dot{\theta} \cos \phi; \\ \omega_y &= \dot{\psi} \sin \theta \cos \phi - \dot{\theta} \sin \phi; \\ \omega_z &= \dot{\psi} \cos \theta + \dot{\phi}, \end{aligned} \right\} \quad (15)$$

которые выражают проекции вектора угловой скорости вращения тела на подвижные оси координат, скрепленные с телом, через углы Эйлера, ψ, θ, ϕ и их производные по времени.