

Положение тела определяется местонахождением его центра масс S и ориентацией главных центральных (т. е. построенных в центре масс) осей инерции тела $\mathbf{e}_s, \mathbf{e}_s', \mathbf{e}_s''$ относительно осей инерциальной системы отсчета $Oxyz$. Из общих теорем об изменении импульса и кинетического момента вытекает, что

$$M\ddot{\mathbf{s}} = \Phi, \quad (9.11)$$

$$\frac{d\Lambda_S}{dt} = \mathbf{G}_S, \quad (9.12)$$

где $\Phi = \Sigma \mathcal{F}$, $\mathbf{G}_S = \Sigma [\rho \times \mathcal{F}]$. Это — динамические уравнения движения тела, второе из которых может оказаться частным случаем уравнения для чистых вращений, рассмотренных выше, при условии, что момент \mathbf{G}_S не зависит от положения S . Если сумма всех внешних сил Φ в свою очередь не зависит от ориентации тела, то центр S движется как материальная точка, а вращение вокруг него происходит независимо.

Теореме об изменении кинетической энергии удобно придать слегка модифицированный вид. Справедливы формулы

$$1) T = \frac{M \dot{\mathbf{s}}^2}{2} + T_S, \quad (9.13)$$

$$2) \frac{dT}{dt} = (\dot{\mathbf{s}}, \Phi) + (\omega, \mathbf{G}_S). \quad (9.14)$$

В силу (11) и (7) доказывать надо только первую из них:

$$T = \frac{1}{2} \sum m (\dot{\mathbf{s}} + [\omega \times \rho])^2 = \frac{1}{2} M \dot{\mathbf{s}}^2 + \frac{1}{2} \sum m [\omega \times \rho]^2 + \underbrace{(\mathbf{s}, [\omega \times \Sigma m \rho])};$$

подчеркнутое слагаемое равно нулю.

Аналогично

$$\Lambda_Q = M[\mathbf{s} \times \dot{\mathbf{s}}] + \Lambda_S.$$

(Вернемся ненадолго к вращениям. Пусть $Q = O$. Тогда

$$\Lambda_Q = M[\mathbf{s} \times [\omega \times \mathbf{s}]] + \Lambda_S,$$

$$T = \frac{1}{2} (\Lambda_Q, \omega) = \frac{M}{2} [\omega \times \mathbf{s}]^2 + T_S(\omega),$$

и в силу (4) имеет место формула Гюйгенса—Штейнера:

$$I_Q(\mathbf{f}) = M d^2 + I_S(\mathbf{f}),$$

где $d = |\mathbf{f} \times QS|$ — расстояние между осями Qf и Sf . Таким образом, $I_S(\mathbf{f})$ является минимальным среди всех $I_Q(\mathbf{f})$. Формула Гюйгенса—Штейнера полезна при решении конкретных задач.

Может статься, что нам придется рассматривать движение одного и того же тела в разных ситуациях, когда на него действуют разные системы сил. Легко видеть, что движение будет одним и тем же, если у обеих систем во всех положениях один и тот же вектор Φ (сумма всех сил) и одинаковые суммарные моменты