

Andrzej Raczyński

Mechanika klasyczna cz.11

1 Elementy fizyki bryły sztywnej

Bryła sztywna jest kolejnym modelem - idealizacją istniejących obiektów. Jest to zespół skończonej lub nieskończonej (nawet nieprzeliczalnej) liczby punktów materialnych, taki że odległość każdej pary punktów jest ustalona. Z doświadczenia wynika, że siły reakcji odpowiadające za te więzy, czyli nadające spójność bryle, spełniają trzecią zasadę dynamiki i są centralne. Oczywiście tak określone więzy nie są niezależne.

Aby jednoznacznie określić położenie takiego ciała, wystarczy podać położenia trzech jego punktów: ustalenie położenia pierwszego punktu (3 współrzędne) pozwala jeszcze na obrót wokół trzech osi; ustalenie drugiego punktu (2 dodatkowe niezależne współrzędne) pozostawia jeszcze możliwość obrotu wokół jednej osi; ustalenie trzeciego punktu jednoznacznie lokalizuje ciało.

Współrzędne tych trzech punktów są ograniczone trzema równaniami więzów (ustalone odległości punktów 1-2, 2-3, 3-1). Bryła sztywna jest więc układem o 6 stopniach swobody, chyba że nałożono dodatkowo p więzów zewnętrznych; wtedy liczba stopni swobody wynosi $f = 6 - p$

Niech układ U' będzie sztywno związany z bryłą, tzn. bryła się w nim nie porusza. Wygodny zespół 6 współrzędnych opisujących położenie bryły w układzie inercyjnym U to 3 kartezjańskie współrzędne jednego punktu (często wybiera się środek masy) oraz trzy kąty Eulera ϕ, θ, ψ .

Prześniemy chwilowo układ U , tak aby jego początek O pokrywał się z początkiem O' układu U' . Płaszczyzny (xy) oraz $(x'y')$ przecinają się wzdłuż prostej zwanej linią węzłów \mathbf{w} . Można przeprowadzić osie układu U w osie układu U' przez trzy kolejne transformacje:

1. obrót wokół osi z o kąt ϕ , tak aby oś x pokryła się z linią węzłów;
2. obrót wokół linii węzłów (czyli nowej osi x) o kąt θ , tak aby oś z pokryła się z osią z' ;
3. obrót wokół osi z' o kąt ψ , tak aby nowa oś x (czyli oś \mathbf{w}) pokryła się z

osią x' .

Można napisać

$$\begin{pmatrix} \mathbf{i}' \\ \mathbf{j}' \\ \mathbf{k}' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cos \psi & \sin \psi & 0 \\ -\sin \psi & \cos \psi & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 \\ 0 & \cos \theta & \sin \theta \\ 0 & -\sin \theta & \cos \theta \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \cos \phi & \sin \phi & 0 \\ -\sin \phi & \cos \phi & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \mathbf{i} \\ \mathbf{j} \\ \mathbf{k} \end{pmatrix}, \quad (1)$$

a także

$$\begin{aligned} \mathbf{w} &= \cos \phi \mathbf{i} + \sin \phi \mathbf{j}, \\ \mathbf{w} &= \cos \psi \mathbf{i}' - \sin \psi \mathbf{j}'. \end{aligned} \quad (2)$$

Wektor prędkości kątowej $\vec{\omega}$ można rozłożyć w nieortogonalnej bazie

$$\vec{\omega} = \mathbf{k}'\dot{\phi} + \mathbf{w}\dot{\theta} + \mathbf{k}'\dot{\psi}. \quad (3)$$

W dalszym ciągu potrzebne będą w szczególności relacje wynikające z powyższych związków

$$\begin{aligned} \mathbf{i}'\mathbf{k} &= \sin \theta \sin \psi, \\ \mathbf{i}'\mathbf{w} &= \cos \psi, \\ \mathbf{i}'\mathbf{k}' &= 0, \\ \mathbf{j}'\mathbf{k} &= \sin \theta \cos \psi, \\ \mathbf{j}'\mathbf{w} &= -\sin \psi, \\ \mathbf{j}'\mathbf{k}' &= 0, \\ \mathbf{k}'\mathbf{k} &= \cos \theta, \\ \mathbf{k}'\mathbf{w} &= 0, \\ \mathbf{k}'\mathbf{i} &= \sin \theta \sin \phi, \\ \mathbf{k}'\mathbf{j} &= -\sin \theta \cos \phi. \end{aligned} \quad (4)$$

Dzięki tym relacjom można rozłożyć wektor prędkości kątowej w układzie U'

$$\vec{\omega} = \omega_{x'}\mathbf{i}' + \omega_{y'}\mathbf{j}' + \omega_{z'}\mathbf{k}', \quad (5)$$

$$\begin{aligned} \omega_{x'} &= \mathbf{i}'\vec{\omega} = \dot{\phi} \sin \theta \sin \psi + \dot{\theta} \cos \psi, \\ \omega_{y'} &= \mathbf{j}'\vec{\omega} = \dot{\phi} \sin \theta \cos \psi - \dot{\theta} \sin \psi, \\ \omega_{z'} &= \mathbf{k}'\vec{\omega} = \dot{\phi} \cos \theta + \dot{\psi} \end{aligned} \quad (6)$$

1.1 Moment pędu bryły sztywnej

Moment pędu bryły sztywnej jest sumą (lub całką) momentów pędu jej części składowych

$$\mathbf{J} = \sum_i \mathbf{r}_i \times \mathbf{p}_i = \sum_i m_i \mathbf{r}_i \times \mathbf{v}_i \quad \text{lub} \quad \mathbf{J} = \int \mathbf{r} \times \mathbf{v} dm. \quad (7)$$

Niżej stosowany będzie zapis w postaci sumy.

Wyrażając wielkości w układzie U przez wielkości w U' otrzymujemy

$$\mathbf{v}_i = \mathbf{v}_{tr} + \vec{\omega} \times \mathbf{r}'_i, \quad (8)$$

gdzież $\mathbf{v}'_i = 0$. Pisząc $\mathbf{r}_i = \mathbf{r}_0 + \mathbf{r}'_i$ otrzymujemy

$$\begin{aligned} \mathbf{J} &= \sum_i m_i \mathbf{r}_i \times (\mathbf{v}_{tr} + \vec{\omega} \times \mathbf{r}'_i) = M\mathbf{R} \times \mathbf{v}_{tr} + \sum_i m_i (\mathbf{r}_0 + \mathbf{r}'_i) \times (\vec{\omega} \times \mathbf{r}'_i) = \\ &= M\mathbf{R} \times \mathbf{v}_{tr} + M\mathbf{r}_0 \times (\vec{\omega} \times \mathbf{R}') + \sum_i m_i \mathbf{r}'_i \times (\vec{\omega} \times \mathbf{r}'_i). \end{aligned} \quad (9)$$

Wektor \mathbf{R}' w drugim wyrazie jest położeniem środka masy w układzie U' ; znika, jeśli początek O' układu U' zaczepimy właśnie w środku masy S .

Ostatni wyraz traktować można jako wynik działania operatora-tensora \hat{I} na wektor $\vec{\omega}$. Napiszmy najpierw, korzystając z tożsamości dla podwójnego iloczynu wektorowego

$$\hat{I}\vec{\omega} = \sum_i m_i \mathbf{r}'_i \times (\vec{\omega} \times \mathbf{r}'_i) = \sum_i m_i [(r'_i)^2 \vec{\omega} - \mathbf{r}'_i (\vec{\omega} \mathbf{r}'_i)]. \quad (10)$$

Biorąc wektor jednostkowy \mathbf{e} w dowolnym kierunku możemy napisać moment bezwładności względem osi \mathbf{e}

$$I_e = \mathbf{e} \hat{I} \mathbf{e} = \sum_i m_i [(r'_i)^2 - (\mathbf{e} \mathbf{r}'_i)(\mathbf{e} \mathbf{r}'_i)] = \sum_i m_i (r'_{i\perp})^2, \quad (11)$$

gdzie $r'_{i\perp}$ jest odległością i -tego punktu od osi o kierunku \mathbf{e} przechodzącej przez punkt O' .

Rozkładając występujące tu wektory w bazie ortonormalnej \mathbf{e}'_j (inne oznaczenie dla $\mathbf{i}', \mathbf{j}', \mathbf{k}'$), tzn. pisząc

$$\vec{\omega} = \sum_{j=1}^3 \omega'_j \mathbf{e}'_j,$$

$$\mathbf{r}'_i = \sum_{j=1}^3 x'_{ij} \mathbf{e}'_j \quad (12)$$

$$\hat{I}\vec{\omega} = \sum_{j=1}^3 (\hat{I}\omega)'_j \mathbf{e}'_j, \quad (13)$$

otrzymamy

$$\sum_k (\hat{I}\vec{\omega})'_k \mathbf{e}'_k = \sum_i m_i [(r'_i)^2 \sum_s \omega'_s \mathbf{e}'_s - \sum_k x'_{ik} \mathbf{e}'_k \sum_s x'_{is} \omega_s], \quad (14)$$

lub w postaci macierzowej

$$\begin{pmatrix} (\hat{I}\vec{\omega})'_{x'} \\ (\hat{I}\vec{\omega})'_{y'} \\ (\hat{I}\vec{\omega})'_{z'} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} I_{x'} & -D_{x'y'} & -D_{x'z'} \\ -D_{y'x'} & I_{y'} & -D_{y'z'} \\ -D_{z'x'} & -D_{z'y'} & I_{z'} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \omega_{x'} \\ \omega_{y'} \\ \omega_{z'} \end{pmatrix}, \quad (15)$$

gdzie element macierzy o indeksach jk ma postać $I_{jk} = \mathbf{e}'_j \hat{I} \mathbf{e}'_k$, czyli

$$\begin{aligned} I_{x'} &= \mathbf{i}' \hat{I} \mathbf{i}' = \sum_i m_i [(y'_i)^2 + (z'_i)^2], \\ I_{y'} &= \mathbf{j}' \hat{I} \mathbf{j}' = \sum_i m_i [(z'_i)^2 + (x'_i)^2], \\ I_{z'} &= \mathbf{k}' \hat{I} \mathbf{k}' = \sum_i m_i [(x'_i)^2 + (y'_i)^2], \\ D_{x'y'} &= \mathbf{i}' \hat{I} \mathbf{j}' = \sum_i m_i x'_i y'_i = D_{y'x'}, \\ D_{y'z'} &= \mathbf{j}' \hat{I} \mathbf{k}' = \sum_i m_i y'_i z'_i = D_{z'y'}, \\ D_{z'x'} &= \mathbf{k}' \hat{I} \mathbf{i}' = \sum_i m_i z'_i x'_i = D_{x'z'}. \end{aligned} \quad (16)$$

$$\quad (17)$$

Tensor \hat{I} nazywa się tensorem momentu bezwładności, jego diagonalne elementy są momentami bezwładności względem kolejnych osi, a niediagonalne - znane są jako momenty dewiacji.

Widać, że w ogólności kierunki wektora prędkości kątowej $\vec{\omega}$ i momentu pędu $\hat{I}\vec{\omega}$ są różne. Równość kierunków zachodzi, gdy $\hat{I}\vec{\omega} = I_\omega \vec{\omega}$, czyli wektor

$\vec{\omega}$ jest wektorem własnym tensora momentu bezwładności; I_ω jest momentem bezwładności względem kierunku prędkości kątowej $I_\omega = \frac{\vec{\omega}}{\omega} \hat{I} \frac{\vec{\omega}}{\omega}$.

Wektor własny macierzy I_{jk} nazywa się kierunkiem głównym tensora. Wiadomo, że macierz symetryczna ma trzy ortogonalne wektory własne; jeśli nie ma degeneracji, kierunki główne muszą być ortogonalne; jeśli jest degeneracja, można je wybrać tak, aby były ortogonalne.

Układ U' można obrócić. Niech nowe wektory jednostkowe będą $\mathbf{f}'_j = \sum_k U_{jk} \mathbf{e}'_k$. Ponieważ nowa baza też jest ortonormalna, tzn. $\mathbf{f}'_j \mathbf{f}'_k = \delta_{jk}$, macierz U musi być ortogonalna, tzn. $UU^T = I$ oraz $\mathbf{e}'_j = \sum_s U_{sj} \mathbf{f}'_s$.

Tensor momentu bezwładności po zmianie bazy zmienia się

$$I_{jk} = \mathbf{e}'_j \hat{I} \mathbf{e}'_k \rightarrow \hat{I}'_{jk} = \mathbf{f}'_j \hat{I} \mathbf{f}'_k = \sum_m U_{jm} \mathbf{e}'_m \hat{I} \sum_s U_{js} \mathbf{e}'_s = \sum_{ms} U_{jm} I_{ms} U_{sm}^T \quad (18)$$

W bazie, w której wektory bazowe mają kierunki osi głównych, tensor bezwładności jest macierzą diagonalną, z momentami bezwładności względem osi głównych na głównej przekątnej.

Jeśli początek O' układu U' wybierzemy w środku masy S , to moment pędu ma postać ($\mathbf{v}_{tr} = \mathbf{v}_S$)

$$\mathbf{J} = \mathbf{J}_{tr} + \mathbf{J}_{rot} = M\mathbf{R} \times \mathbf{v}_S + \hat{I}^s \vec{\omega}. \quad (19)$$

Dla ruchu postępowego prędkość kątowa jest równa zero i moment pędu ma tylko część translacyjną. Odwrotnie, dla ruchu obrotowego $\mathbf{v}_{tr} = 0$ i pozostaje moment pędu związany z rotacją $\mathbf{J}^S = \hat{I}^s \vec{\omega}$.

Z relacji $I_e = \mathbf{e} \hat{I} \mathbf{e}$ wynika równanie dla $\mathbf{a} = \frac{1}{\sqrt{I_e}} \mathbf{e}$

$$\mathbf{a} \hat{I} \mathbf{a} = 1. \quad (20)$$

W szczególności w układzie osi głównych

$$I_{x'} a_{x'}^2 + I_{y'} a_{y'}^2 + I_{z'} a_{z'}^2 = 1. \quad (21)$$

Można rozpoznać równanie elipsoidy. Elipsoidę tę otrzymuje się wyprowadzając z ustalonego punktu, najczęściej O' , odcinki o długości $\frac{1}{\sqrt{I_e}}$ w kierunku \mathbf{e} .

Dla momentu bezwładności względem osi \mathbf{e} obowiązuje twierdzenie Steinera. Punkt $\mathbf{r}'_i = \mathbf{R}' + \mathbf{r}_i^S$, gdzie \mathbf{R}' jest położeniem środka masy w układzie U' , a \mathbf{r}_i^S jest położeniem punktu względem środka masy. Można napisać

$$I_e = \sum m_i [(\mathbf{R}' + \mathbf{r}_i^S)^2 - \{\mathbf{e}(\mathbf{R}' + \mathbf{r}_i^S)\}^2] = \sum_i m_i [(R')^2 - (\mathbf{e}\mathbf{R}')^2] + \sum_i m_i [(r_i^S)^2 - (\mathbf{e}\mathbf{r}_i^S)^2] = M(R'_\perp)^2 + I^S. \quad (22)$$

Moment bezwładności względem osi \mathbf{e} jest więc równy sumie momentu bezwładności względem osi równoległej do \mathbf{e} i przechodzącej przez środek masy oraz wielkości $M(R'_\perp)^2$, gdzie R'_\perp jest odległością środka masy od pierwszej osi.

1.2 Energia kinetyczna bryły sztywnej

Energia kinetyczna bryły sztywnej jest sumą energii kinetycznych mas wchodzących w jej skład.

$$\begin{aligned}
 T &= \frac{1}{2} \sum_i m_i v_i^2 = \frac{1}{2} \sum_i m_i (\mathbf{v}_{tr} + \vec{\omega} \times \mathbf{r}'_i)^2 = \frac{1}{2} M v_{tr}^2 + M \mathbf{v}_{tr} (\vec{\omega} \times \mathbf{R}') + \\
 &\frac{1}{2} \sum_i m_i (\vec{\omega} \times \mathbf{r}'_i) (\vec{\omega} \times \mathbf{r}'_i) = \\
 &\frac{1}{2} M v_{tr}^2 + M \mathbf{v}_{tr} (\vec{\omega} \times \mathbf{R}') + \frac{1}{2} \sum_i m_i \vec{\omega} [\mathbf{r}'_i \times (\vec{\omega} \times \mathbf{r}'_i)] = \\
 &\frac{1}{2} M v_{tr}^2 + M \mathbf{v}_{tr} (\vec{\omega} \times \mathbf{R}') + \frac{1}{2} \vec{\omega} \hat{I} \vec{\omega}.
 \end{aligned} \tag{23}$$

Ostatni składnik można napisać jako $\frac{1}{2} I_\omega \omega^2$.

Jeśli początek O' układu U' zaczepić w środku masy S , to $\mathbf{R}' = 0$ i energia kinetyczna jest sumą energii kinetycznej ruchu postępowego i energii kinetycznej ruchu obrotowego. Jeśli mamy do czynienia tylko z ruchem obrotowym, to moment pędu $\mathbf{J} = \hat{I} \vec{\omega}$ i wtedy $T = \frac{1}{2} \vec{\omega} \mathbf{J}$.

Jeśli osie układu U' są osiami głównymi tensora bezwładności, to

$$\hat{I} \vec{\omega} = \mathbf{i}' I_{x'} \omega_{x'} + \mathbf{j}' I_{y'} \omega_{y'} + \mathbf{k}' I_{z'} \omega_{z'}, \tag{24}$$

a

$$T = \frac{1}{2} [I_{x'} \omega_{x'}^2 + I_{y'} \omega_{y'}^2 + I_{z'} \omega_{z'}^2]. \tag{25}$$

1.3 Równania ruchu

Punktem wyjścia są relacje już dyskutowane. Dla każdego punktu materialnego wchodzącego w skład bryły sztywnej słuszne jest równanie Newtona z siłami reakcji w układzie inercyjnym

$$m_i \ddot{\mathbf{r}}_i = \mathbf{F}_i + \mathbf{F}_{Ri}. \tag{26}$$

Po wysumowaniu po i otrzymujemy równanie ruchu dla środka masy

$$M\ddot{\mathbf{R}} = \mathbf{F} + \mathbf{F}_R, \quad (27)$$

gdzie M jest masą bryły, \mathbf{R} - położeniem środka masy, \mathbf{F} - wypadkową sił działających, a \mathbf{F}_R - wypadkową sił reakcji; wypadkowa sił reakcji nadających spójność bryle jest równa zero, ponieważ spełniają trzecią zasadę dynamiki (są także centralne).

Jeśli początek układu U' związanego z bryłą przyjąć w środku masy, to moment pędu ma postać

$$\mathbf{J} = M\mathbf{R} \times \dot{\mathbf{R}} + \hat{I}^S \vec{\omega} \equiv M\mathbf{R} \times \dot{\mathbf{R}} + \mathbf{J}^S \quad (28)$$

($\mathbf{v}_s \equiv \mathbf{v}_{tr} = \dot{\mathbf{R}}$).

Dla wypadkowego momentu pędu zachodzi znana już relacja

$$\frac{d\mathbf{J}}{dt} = \mathbf{D} + \mathbf{D}_R, \quad (29)$$

gdzie oddzielono moment sił reakcji \mathbf{D}_R działających na bryłę jako całość. Moment sił można wyrazić przez moment sił względem środka masy

$$\mathbf{D} = \sum_i \mathbf{r}_i \times \mathbf{F}_{i0} = \sum_i (\mathbf{R} + \mathbf{r}_i^S) \times \mathbf{F}_{i0} = \mathbf{R} \times \mathbf{F} + \mathbf{D}^S. \quad (30)$$

Tak samo można napisać dla sił reakcji

$$\mathbf{D}_R = \sum_i \mathbf{r}_i \times \mathbf{F}_{iR} = \sum_i (\mathbf{R} + \mathbf{r}_i^S) \times \mathbf{F}_{iR} = \mathbf{R} \times \mathbf{F}_R + \mathbf{D}_R^S. \quad (31)$$

Otrzymuje się więc równanie ruchu

$$\frac{d}{dt}(M\mathbf{R} \times \dot{\mathbf{R}} + \mathbf{J}^S) = \mathbf{D} + \mathbf{D}_R = \mathbf{R} \times (\mathbf{F} + \mathbf{F}_R) + \mathbf{D}^S + \mathbf{D}_R^S. \quad (32)$$

Ale

$$\frac{d}{dt}M\mathbf{R} \times \dot{\mathbf{R}} = M\mathbf{R} \times \ddot{\mathbf{R}} = \mathbf{R} \times (\mathbf{F} + \mathbf{F}_R). \quad (33)$$

Spełnione jest zatem równanie

$$\frac{d\mathbf{J}^S}{dt} = \mathbf{D}^S + \mathbf{D}_R^S. \quad (34)$$

Posumowując, należy stwierdzić, że spełnione są równania ruchu

$$M\ddot{\mathbf{R}} = \mathbf{F} + \mathbf{F}_R, \quad (35)$$

$$\frac{d\mathbf{J}}{dt} = \mathbf{D} + \mathbf{D}_R \text{ lub } \frac{d\mathbf{J}^S}{dt} = \mathbf{D}^S + \mathbf{D}_R^S. \quad (36)$$

Równanie dla momentu pędu względem środka masy ma taką samą postać, jak w układzie inercyjnym U . Różniczkowanie względem czasu odbywa się w układzie U ; stąd często warto wyrazić pochodną w U przez pochodną w układzie U' , w którym bryła spoczywa i tensor \hat{I} nie zależy od czasu

$$\frac{d\mathbf{J}}{dt} = \frac{d'\mathbf{J}}{dt} + \vec{\omega} \times \mathbf{J}. \quad (37)$$

Kluczowe jest spostrzeżenie, że podany wyżej układ równań, uzupełniony o równania więzów, w sposób kompletny opisuje ruch bryły sztywnej. Ponieważ położenie bryły jest jednoznacznie wyznaczone przez 6 współrzędnych, siły i momenty sił mogą zależeć tylko od nich (też ich pochodnych). Jeśli nie ma więzów, mamy 6 równań i 6 niewiadomych (np. 3 współrzędne środka masy i 3 kąty Eulera). Jeśli obowiązuje dodatkowo p równań więzów, dochodzą te równania i tyle samo współczynników Lagrange'a. Można też wprowadzić współrzędne uogólnione i zastosować równania Lagrange'a II rodzaju.

Różne układy sił o tej samej sile wypadkowej i tym samym momencie sił dają ten sam efekt. Punkty zaczepienia sił można przesuwać wzdłuż linii ich działania, bo nie zmienia to ich wypadkowej ani wypadkowego momentu sił; to ostatecznie wynika tego, że $\mathbf{r}_i \times \mathbf{F}_i = (\mathbf{r}_i + \mathbf{a}_i) \times \mathbf{F}_i$, gdzie \mathbf{a}_i jest równoległy to \mathbf{F}_i .

Warunek konieczny i dostateczny równowagi bryły sztywnej sprowadza się do żądania

$$\begin{aligned} \mathbf{F} + \mathbf{F}_R &= 0, \\ \mathbf{D} + \mathbf{D}_R &= 0 \text{ lub } \mathbf{D}^S + \mathbf{D}_R^S = 0 \end{aligned} \quad (38)$$

Konieczność wynika z równań ruchu, w których położono $\ddot{\mathbf{R}} = 0$ i $\frac{d\mathbf{J}}{dt} = 0$ lub $\frac{d\mathbf{J}^S}{dt} = 0$, a dostateczność - z jednoznaczności rozwiązań przy warunkach początkowych, określających spoczynek w ustalonej chwili.

1.4 Ruch płaski bryły sztywnej

W ruchu płaskim każdy punkt porusza się w płaszczyźnie, równoległej do pewnej stałej płaszczyzny w układzie. Chwilowa oś obrotu jest cały czas prostopadła do tej płaszczyzny, przez co moment bezładności względem tej osi jest stały

$$\frac{\vec{\omega}}{\omega} \hat{I} \frac{\vec{\omega}}{\omega} = I_\omega = \text{const.} \quad (39)$$

Prędkość kątowa może zmieniać tylko swoją wartość, którą można traktować jako pochodną pewnego kąta

$$\vec{\omega} = \dot{\alpha} \frac{\vec{\omega}}{\omega}. \quad (40)$$

Równanie w układzie środka masy

$$\frac{d\mathbf{J}^S}{dt} = \mathbf{D}^S + \mathbf{D}_R^S \quad (41)$$

można pomnożyć przez wektor jednostkowy w kierunku $\vec{\omega}$

$$\frac{\vec{\omega}}{\omega} \hat{I}^S \ddot{\alpha} \frac{\vec{\omega}}{\omega} = \frac{\vec{\omega}}{\omega} (\mathbf{D}^S + \mathbf{D}_R^S), \quad (42)$$

lub po prostu

$$I_\omega \ddot{\alpha} = D_\omega + D_{R\omega}, \quad (43)$$

gdzie po prawej stronie występują rzuty momentów siły działającej i siły reakcji na kierunek $\vec{\omega}$.

Szczególnym przypadkiem jest ruch bryły sztywnej wokół osi łączącej jego dwa unieruchomione punkty P_1 i P_2 .

Siły reakcji mogą być traktowane jako działające w tych punktach, wynoszą one odpowiednio \mathbf{F}_{R1} i \mathbf{F}_{R2} ; są one prostopadłe do osi obrotu. Jeśli początek układu umieścimy w P_1 to moment sił wynosi $P_2 \vec{P}_1 \times \mathbf{F}_{R2}$, jest więc prostopadły do osi obrotu i $D_{R\omega} = 0$. Oplaca się zatem umieścić początek O układu U nie w środku masy lecz w punkcie na osi obrotu. Wobec $\mathbf{r}_0 = 0$ i $\mathbf{v}_{tr} = 0$ moment pędu $\mathbf{J} = \hat{I} \vec{\omega} = I_\omega \dot{\alpha} \frac{\vec{\omega}}{\omega}$ i równanie ruchu ma postać

$$I_\omega \ddot{\alpha} = D_\omega. \quad (44)$$

1.5 Ruch wokół punktu

Rozważmy dwa przykłady, w których moment sił reakcji jest równy zero.

1. Niech oś obrotu przechodzi przez jeden punkt spoczywający w układzie inercjalnym i niech będzie on początkiem O' układu U' . Siła reakcji jest przyłożona właśnie w O' , stąd $\mathbf{D}_R = 0$. Jak już wspomniano, wygodnie jest tak napisać równania ruchu, aby różniczkowanie względem czasu odbywało się w układzie U' związanym z bryłą. W tym układzie moment bezwładności nie zależy od czasu. Równania ruchu mają więc postać

$$\frac{d\mathbf{J}}{dt} = \frac{d(\hat{I}\vec{\omega})}{dt} = \frac{d'\hat{I}\vec{\omega}}{dt} + \vec{\omega} \times \hat{I}\vec{\omega} = \hat{I}\frac{d'\vec{\omega}}{dt} + \vec{\omega} \times \hat{I}\vec{\omega} = \hat{I}\frac{d\vec{\omega}}{dt} + \vec{\omega} \times \hat{I}\vec{\omega} = \mathbf{D}, \quad (45)$$

gdzie wykorzystano związek między pochodną wektora w U i w U' , stałość tensora \hat{I} w U' i fakt, że $\frac{d'\vec{\omega}}{dt} = \frac{d\vec{\omega}}{dt}$.

Niech osiami U' są osie główne tensora \hat{I} . Wtedy tensor jest dany macierzą diagonalną. Składowe wektora $\hat{I}\vec{\omega}$ w U' są $(I_{x'}\omega_{x'}, I_{y'}\omega_{y'}, I_{z'}\omega_{z'})$. Po obliczeniu iloczynu wektorowego równania ruchu przyjmują postać zwaną układem równań Eulera

$$\begin{aligned} I_{x'}\dot{\omega}_{x'} &= (I_{y'} - I_{z'})\omega_{y'}\omega_{z'} + D_{x'}, \\ I_{y'}\dot{\omega}_{y'} &= (I_{z'} - I_{x'})\omega_{z'}\omega_{x'} + D_{y'}, \\ I_{z'}\dot{\omega}_{z'} &= (I_{x'} - I_{y'})\omega_{x'}\omega_{y'} + D_{z'}. \end{aligned} \quad (46)$$

2. Niech bryła sztywna jest swobodna, czyli nie ma sił reakcji, a początek O' układu U' znajduje się w środku masy S . Równania ruchu mają postać taką samą jak podane wyżej, tzn.

$$\frac{d\mathbf{J}^S}{dt} = \hat{I}^S \frac{d\vec{\omega}}{dt} + \vec{\omega} \times \hat{I}^S \vec{\omega} = \mathbf{D}^S. \quad (47)$$

Równania Eulera mają identyczną postać, z tym że $\hat{I} \rightarrow \hat{I}^S$.