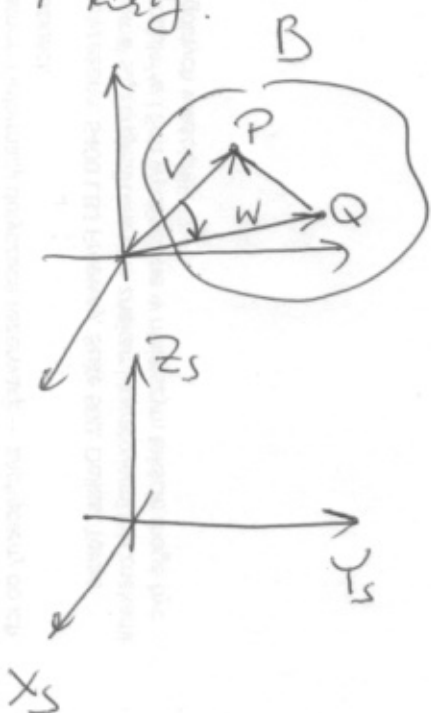


Wykład 12

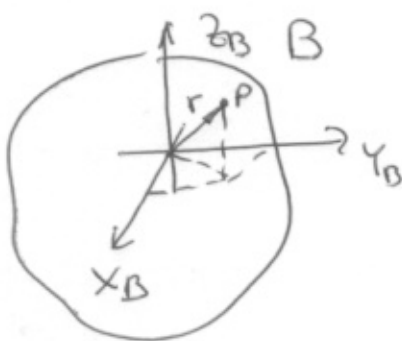
Kinematyka i dynamika

ciała sztywne

Ciało sztywne = zbiór punktów $B \subset \mathbb{R}^3$. Przemieszczenie ciała sztywnego zachowuje odległości między punktami i kąty.



Odległość wektorowa $v-w, \|v-w\| = \text{const}$
 kąt między wektorami $v, w, \angle(v, w) = \text{const}$



Przemieszczenie ciała sztywnego opisujemy przekształceniem układu S w układ B, a więc wyznaczamy położenie i orientację B względem S. Stąd do tego macierz

$$SE(3) \ni A = \begin{bmatrix} R & T \\ 0 & 1 \end{bmatrix}, \text{ zbudowane z macierzy ortogonalnej}$$

R ($RR^T = R^T R = I_3, \det R = +1$) i wektorze $T \in \mathbb{R}^3$.

Macierz R , zwaną macierzą obrotu, opisuje orientację, wektor T - przemieszczenie. Interpretacja i punkt P ciała opisujemy wektorem $\begin{pmatrix} r \\ 1 \end{pmatrix}$, gdzie r oznacza poło-

żenie P względem B . Współrzędne $\begin{pmatrix} r \\ 1 \end{pmatrix}$ noszą nazwę jednorodnych. Współrzędne jednoczesne $\begin{pmatrix} s \\ 1 \end{pmatrix}$ punktu P względem S są zadane równaniem

$$\begin{pmatrix} s \\ 1 \end{pmatrix} = A \begin{pmatrix} r \\ 1 \end{pmatrix} = \begin{bmatrix} R & T \\ 0 & 1 \end{bmatrix} \begin{pmatrix} r \\ 1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} Rr + T \\ 1 \end{pmatrix}.$$

Ponieważ początek układu B ma $r=0$, $A \begin{pmatrix} 0 \\ 1 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} T \\ 1 \end{pmatrix}$, a zatem T oznacza położenie początku układu B względem układu S . Niech $T=0$. Weźmy $r = e_1, e_2, e_3$ - wektory osi układu B . Wówczas $s_1 = Re_1, s_2 = Re_2, s_3 = Re_3$, co oznacza, że kolumny macierzy obrotu R opisują współrzędne wektorów układu B w układzie S . W tym sensie R określa orientację B względem S . Przez ruch ciała sztywnego będziemy rozumieć prehesztację

$$C: \mathbb{R} \rightarrow SE(3),$$

odpowrotnie gładkie, zatem ze $C(t) = \begin{bmatrix} R(t) & T(t) \\ 0 & 1 \end{bmatrix}$.

Prędkości ciała sztywnego

Niech $\dot{C}(t) = \dot{R}(t)$. Ponieważ $R(t)R^T(t) = R^T(t)R(t) = I_3$, mamy

$$\dot{R}R^T + R\dot{R}^T = \dot{R}^T R + R^T \dot{R} = 0.$$

Otrzymujemy stąd macierze prędkości ciała sztywnego:

w przestrzeni $\Omega_S = \dot{R}R^T$ i w ucie $\Omega_B = R^T \dot{R}$.

Innymi słowy $\dot{R} = \Omega_S R = R \Omega_B$, czyli $\Omega_S = R \Omega_B R^T$.

Zauważmy, że każde z prędkości macierzy Ω spełnia warunki

$$\Omega + \Omega^T = 0, \Omega^T = -\Omega, \text{ co oznacza,}$$

że Ω jest macierzą 3×3 , skośnie symetryczną.

Taka macierz jest całkowicie określona przez wektor

$$\omega = (\omega_1, \omega_2, \omega_3), \text{ taki że}$$

$$\Omega = \begin{bmatrix} 0 & -\omega_3 & \omega_2 \\ \omega_3 & 0 & -\omega_1 \\ -\omega_2 & \omega_1 & 0 \end{bmatrix} = [\omega]$$

co daje $\Omega v = \omega \times v$. Mamy zatem

$$\Omega_S = [\omega_S] \text{ i } \Omega_B = [\omega_B]. \text{ Przekosli } \omega_S \text{ i } \omega_B$$

maryzujemy przekosliami ortonormalnymi w przestrzeni (W_S)

i w ciełe (W_B) . Można pokazać, że

$$\omega_S = R \omega_B.$$

Zatem R ma charakter ortogonalny i oneka,

że przekosli z układu B do układu S transformują się za pośrednictwem samej macierzy R .

$$\text{Niech tenz } C(t) = \begin{bmatrix} R(t) & T(t) \\ 0 & 1 \end{bmatrix}. \text{ Przez analogię}$$

definiujemy macierze przekosli ciałe nbywnego

$$\text{w przestrzeni } V_S = \dot{C}(t)C^{-1}(t) \text{ i w ciełe } V_B = \dot{C}^{-1}(t)C(t).$$

Otrzymujemy

$$\begin{aligned} V_S &= \begin{bmatrix} \dot{R} & \dot{T} \\ 0 & 0 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} R^T & -RT^T \\ 0 & 1 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \dot{R}R^T & \dot{T} - \dot{R}RT^T \\ 0 & 0 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \Omega_S & \dot{T} - \Omega_S T \\ 0 & 0 \end{bmatrix} = \\ &= \begin{bmatrix} [\omega_S] & \dot{T} - \omega_S \times T \\ 0 & 0 \end{bmatrix} \approx \begin{pmatrix} \omega_S \\ \dot{T} - \omega_S \times T \end{pmatrix} - \text{składowe} \\ & \hspace{15em} \text{w przestrzeni} \end{aligned}$$

$$V_B = \begin{bmatrix} R^T & -R^T \dot{T} \\ 0 & 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \dot{R} & \dot{T} \\ 0 & 0 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} R^T \dot{R} & R^T \dot{T} \\ 0 & 0 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \omega_B & R^T \dot{T} \\ 0 & 0 \end{bmatrix} =$$

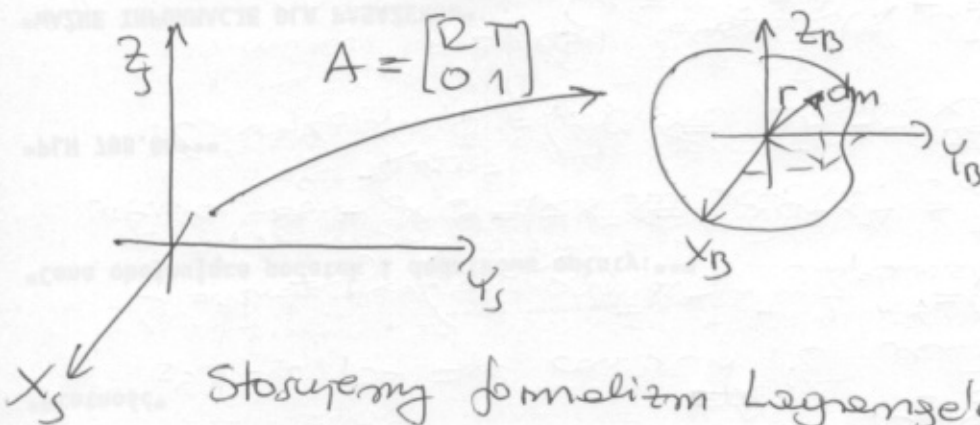
$$= \begin{bmatrix} \omega_B & R^T \dot{T} \\ 0 & 0 \end{bmatrix} \cong \begin{pmatrix} \omega_B \\ R^T \dot{T} \end{pmatrix} - \text{składowik w ciele}$$

łatwo pokazać, że składowiki transformują się w następujący sposób

$$v_S = \begin{pmatrix} \omega_S \\ \dot{T} - \omega_S \times T \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \omega_S \\ \dot{T} + [T] \omega_S \end{pmatrix} = \begin{bmatrix} R & 0 \\ [T]R & R \end{bmatrix} \begin{pmatrix} \omega_B \\ R^T \dot{T} \end{pmatrix} \Rightarrow$$

$$v_S = \begin{bmatrix} R & 0 \\ [T]R & R \end{bmatrix} v_B$$

Dynamika ciała rzywnego



Stosujemy formalizm Lagrange'a. Energia kinetyczna elementu dm wynosi

$$dK = \frac{1}{2} dm v^T v = \frac{1}{2} dm \text{tr}(v v^T), \quad \text{tr} - \text{ślad}$$

Mamy

$$s = Rr + T, \quad \dot{s} = \dot{R}r + \dot{T} = v, \quad v^T = r^T \dot{R}^T + \dot{T}^T$$

$$dK = \frac{1}{2} dm \text{tr}(\overbrace{r^T \dot{R}^T + \dot{T}^T}^{\text{tr}})(\dot{R}r + \dot{T})$$

$$dK = \frac{1}{2} dm \text{tr}(\dot{R}r r^T \dot{R}^T) + \frac{1}{2} dm \text{tr}(\dot{R}r \dot{T}^T) + \frac{1}{2} dm \text{tr}(\dot{T}r^T \dot{R}^T) + \frac{1}{2} dm \text{tr}(\dot{T} \dot{T}^T)$$

Kontynuujac

$$dK = \frac{1}{2} dm \text{tr}(\dot{r} r r^T \dot{r}^T) + dm \text{tr}(\dot{r}^T \dot{r}) + \frac{1}{2} dm \|\dot{r}\|^2.$$

Energia kinetyczna

$$K = \int_{\mathcal{B}} dK = \frac{1}{2} \text{tr}(\dot{r} \int_{\mathcal{B}} r r^T dm \dot{r}^T) + \dot{r}^T \dot{r} \int_{\mathcal{B}} dm + \frac{1}{2} m_B \|\dot{r}\|^2$$

Wprowadzimy macierz pseudoinercji ciała B

$$J_B = \int_{\mathcal{B}} r r^T dm = \begin{bmatrix} \int x^2 dm & \int xy dm & \int xz dm \\ \int yx dm & \int y^2 dm & \int yz dm \\ \int zx dm & \int zy dm & \int z^2 dm \end{bmatrix},$$

gdzie $r = (x, y, z)$, a calki liczymy po B,

oraz zauwazamy, ze $r_B = \frac{1}{m_B} \int_{\mathcal{B}} r dm$ - uposrednie

środek masy B względem układu B. Mamy zatem

$$K = \frac{1}{2} \text{tr}(\dot{r} J_B \dot{r}^T) + \dot{r}^T \dot{r} m_B r_B + \frac{1}{2} m_B \|\dot{r}\|^2$$

Mamy $\dot{r} = R \omega_B$ lub $\dot{r} = R \omega_B R^T$. Wybierzmy
przesunac zależności. Otrzymujemy

$$K = \frac{1}{2} \text{tr}(R \omega_B J_B \omega_B^T R^T) + m_B \dot{r}^T R \omega_B r_B + \frac{1}{2} m_B \|\dot{r}\|^2,$$

$$K = -\frac{1}{2} \text{tr}(J_B \omega_B^2) + m_B \dot{r}^T R (\omega_B \times r_B) + \frac{1}{2} m_B \|\dot{r}\|^2$$

Energia potencjalna

$$V = -m_B (\vec{g}, s_B) = -m_B (\vec{g}, R r_B + T)$$

Ogólny Lagranżjan

$$L = K - V = -\frac{1}{2} \omega^T (J_B J_B^T) \omega + m_B \dot{\tau}^T R (\omega_B \times r_B) + \frac{1}{2} m_B \|\dot{\tau}\|^2 + m_B (\dot{\theta}, R r_B + \tau)$$

Jeżeli wprowadzimy macierz inercji I_B ciała B

$$I_B = \begin{bmatrix} J_{B22} + J_{B33}, & -J_{B12}, & -J_{B13} \\ -J_{B21}, & J_{B11} + J_{B33}, & -J_{B23} \\ -J_{B31}, & -J_{B32}, & J_{B11} + J_{B22} \end{bmatrix},$$

wówczas

$$L = \frac{1}{2} \omega_B^T I_B \omega_B + m_B \dot{\tau}^T R \omega_B \times r_B + \frac{1}{2} m_B \|\dot{\tau}\|^2 + m_B (\dot{\theta}, R r_B + \tau)$$

Aby móc wykorzystać ten Lagranżjan musimy wprowadzić współrzędne opisujące orientację i położenie. Dla położenia bierzemy współrzędne kartezjańskie $T = (\mathbb{F}_1, \mathbb{F}_2, \mathbb{F}_3)$. Do opisu orientacji można wykorzystać kąty Eulera $(\phi, \theta, \psi)_{\neq 0}$, także że

$$R = R(z, \psi) R(y, \theta) R(x, \phi) = \begin{bmatrix} c_\phi c_\theta c_\psi - s_\phi s_\psi, & -c_\phi c_\theta s_\psi - s_\phi c_\psi, & c_\phi s_\theta \\ s_\phi c_\theta c_\psi + c_\phi s_\psi, & s_\phi c_\theta s_\psi + c_\phi c_\psi, & s_\phi s_\theta \\ -s_\theta c_\psi, & s_\theta s_\psi, & c_\theta \end{bmatrix}$$

Mamy wówczas

$$\omega_B = M \in \dot{e} = \begin{bmatrix} -s_\theta c_\psi, & s_\psi, & 0 \\ s_\theta s_\psi, & c_\psi, & 0 \\ c_\theta, & 0, & 1 \end{bmatrix} \begin{pmatrix} \dot{\phi} \\ \dot{\theta} \\ \dot{\psi} \end{pmatrix}$$

(7)

Zadanie, dla uproszczenia, że $r_B = 0$. Mamy wtedy

$$L = \frac{1}{2} (\dot{\varphi}, \dot{\theta}, \dot{\psi}) M_E^T I_B M_E \begin{pmatrix} \dot{\varphi} \\ \dot{\theta} \\ \dot{\psi} \end{pmatrix} + \frac{1}{2} m_B (\dot{x}^2 + \dot{y}^2 + \dot{z}^2) + m_B (\vec{g}, \vec{T}).$$

Niedk jeszcze $I_B = \text{diag} \{ I_{B1}, I_{B2}, I_{B3} \}$. Obliczemy

$$M_E^T I_B M_E = \begin{bmatrix} I_{B1} s_\theta^2 c_\varphi^2 + I_{B2} s_\theta^2 s_\varphi^2 + I_{B3} c_\theta^2 & -I_{B1} s_\theta s_\varphi c_\varphi + I_{B2} s_\theta s_\varphi s_\varphi & I_{B3} c_\theta \\ -I_{B1} s_\theta s_\varphi c_\varphi + I_{B2} s_\theta s_\varphi s_\varphi & I_{B1} s_\varphi^2 + I_{B2} c_\varphi^2 & 0 \\ I_{B3} c_\theta & 0 & I_{B3} \end{bmatrix}$$

Jeżeli $\vec{g} = -e_3 g$, otrzymujemy Lagrangian

$$L = \frac{1}{2} (I_{B1} s_\theta^2 c_\varphi^2 + I_{B2} s_\theta^2 s_\varphi^2 + I_{B3} c_\theta^2) \dot{\varphi}^2 + \frac{1}{2} (I_{B1} s_\varphi^2 + I_{B2} c_\varphi^2) \dot{\theta}^2 + \frac{1}{2} I_{B3} \dot{\psi}^2 \\ + (-I_{B1} s_\theta s_\varphi c_\varphi + I_{B2} s_\theta s_\varphi s_\varphi) \dot{\varphi} \dot{\theta} + I_{B3} c_\theta \dot{\varphi} \dot{\psi} + \frac{1}{2} m_B (\dot{x}_1^2 + \dot{x}_2^2 + \dot{x}_3^2) \\ - m_B g z$$

Stąd można wyśledzić równanie Eulera-Lagrange'a, a przy drugim samozaparcie RKT.

Uwaga: Niektóre współrzędne $(\varphi, \theta, \psi) = T$ mogą zabrać od współrzędnych orientacji; należy być uważnym!

Uwaga: Dla kątów pakylonops kąt Eulera są następujące

$$\varphi \mapsto \varphi - 90^\circ, \theta \mapsto \theta - 90^\circ, \psi \mapsto \psi.$$

Sprawdzenie:

Energia kinetyczna ruchu obrotowego:

$$K_R = \frac{1}{2} (I_{B_1} s_\theta^2 c_\psi^2 + I_{B_2} s_\theta^2 s_\psi^2 + I_{B_3} c_\theta^2) \dot{\varphi}^2 + \frac{1}{2} (I_{B_1} s_\psi^2 + I_{B_2} c_\psi^2) \dot{\theta}^2 + \frac{1}{2} I_{B_3} \dot{\psi}^2 - (I_{B_1} s_\theta s_\psi \dot{\varphi} \dot{\psi} + I_{B_2} s_\theta c_\psi \dot{\varphi} \dot{\psi}) + \text{stałe}$$

stałe siły rdzenia $I_{B_1} = I_{B_2} = I_{B_3}, I_{B_3} = I_2 + I_{B_3} c_\theta \dot{\varphi} \dot{\psi}$

$$K_R = \frac{1}{2} (I_{B_3} s_\theta^2 + I_2 s_\theta^2) \dot{\varphi}^2 + \frac{1}{2} I_{B_3} \dot{\theta}^2 + \frac{1}{2} I_2 \dot{\psi}^2 + I_2 s_\theta \dot{\varphi} \dot{\psi}$$

co się zgodzi z poprzednio otrzymanym wzorem.

Równanie Eulera-Newtona

Niech będzie dany moment pędu ciała B w układzie B: $M_B = I_B \omega_B$ i pęd w układzie B, $P_B = m_B v_B$. Przeliczymy je do układu S:

$$M_S = R M_B = R I_B \omega_B, P_S = R P_B = m_B R v_B$$

Korzystamy z ZZMP: ZZP w układzie S:

$$\dot{M}_S = \dot{R} I_B \omega_B + R I_B \dot{\omega}_B = 0 \quad (\tau_S) - \text{m. siły}$$

$$\dot{P}_S = m_B \dot{R} v_B + m_B R \dot{v}_B = 0 \quad (F_S) - \text{siła}$$

Mamy $\dot{R} = R \omega_B = R [\omega_B]$, przedstawiamy

$$R \omega_B I_B \omega_B + R I_B \dot{\omega}_B = 0 \quad | R^T$$

$$\begin{cases} I_B \dot{\omega}_B = (I_B \omega_B) \times \omega_B & (+ R^T \tau_S = \tau_B) - \text{w układzie B} \\ \dot{v}_B = v_B \times \omega_B & (+ R^T F_S = F_B) - \text{w układzie B} \end{cases}$$