

Spis treści

0	Wstęp	1
0.1	Całki	1
1	Kinematyka	2
1.1	Wielkości średnie i chwilowe	2
1.2	Ruch	2
1.3	Ruch w wielu wymiarach	3
1.4	Ruch po okręgu	3
2	Siły	3
2.1	Prawa Newtona	3
2.2	Ciążenie powszechne	3
2.3	Tarcie	4
2.4	Popęd	4
3	Energia	4
3.1	Zasada zachowania energii	4
3.2	Tarcie i energia	4
4	Dynamika układów wielu ciał	4
4.1	Środek masy	4
4.2	Zasada zachowania pędu	5
4.3	Zderzenia	5
5	Obroty	5
5.1	Bryła sztywna	5
5.2	Przyspieszenie kątowne	5
5.2.1	Punkt na obwodzie koła	6
5.3	Bezwładność, pęd i energia	6
5.4	Moment obrotowy (siły)	6
5.5	Twierdzenie Steinera	6
5.6	Energia kinetyczna w ruchu obrotowym	7
5.7	Porównanie ruchu liniowego i obrotowego	7
6	Szczególne Teoria Względności	7
6.1	Postulaty	7
6.2	Transformacja Lorentza	7
6.3	Względność równoczesności	8
6.4	Dylatacja czasu	8
6.5	Skrócenie długości	8
6.6	Geometria czasoprzestrzeni	8

0 Wstęp

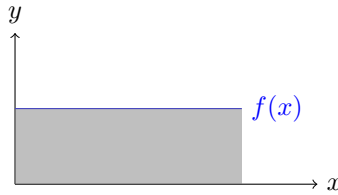
0.1 Całki

Całki to operacje odwrotne do pochodnych. Dla funkcji $f(x)$ całka oznaczona to pole pod wykresem funkcji $f(x)$ na przedziale $[a, b]$. Pozwalają nam obliczyć pole pod krzywą, a także sumę nieskończenie wielu wartości funkcji.

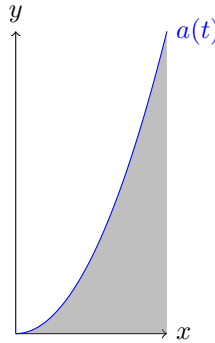
$$f(x) = 1, \quad \int_0^3 f(x)dx = \int_0^3 1dx = [x]_0^3 = 3 - 0 = 3$$

albo, o wiele prościej:

$$\int_0^3 f(x)dx = 3 \cdot 1 = 3$$

Diagram 1: Całka oznaczona funkcji $f(x)$ na przedziale $[0, 3]$

Naturalnie nie zawsze możemy obliczyć całkę oznaczoną w ten sposób. Wtedy musimy posłużyć się bardziej zaawansowanymi metodami. Aby zademonstrować zastosowanie całek wyobraźmy sobie ciało co się porusza ciągle przyspieszając w jednym kierunku. $a(t) = t^2$. Jeśli chcielibyśmy obliczyć prędkość ciała w chwili $t = 3$ to chcemy dodać wszystkie przyspieszenia jakie ciało doświadczyło do tej chwili. Wtedy mamy:

Diagram 2: Całka oznaczona $a(t)$ na przedziale $[0, 3]$

$$v(t) = \int_0^3 a(t)dt = \int_0^3 t^2 dt = \left[\frac{t^3}{3} \right]_0^3 = 9$$

1 Kinematyka

Kinematyka to nauka o ruchu ciał.

1.1 Wielkości średnie i chwilowe

Wielkości średnie, to takie których doświadcza ciało w czasie Δt . Z kolei wielkości chwilowe, to takie które opisują ciało w danym momencie. Idealnym przykładem jest prędkość. $v(t)$ to prędkość chwilowa, a $v_{\Delta t}$ to prędkość średnia.

1.2 Ruch

Ruch ciała można opisać przy pomocy dwóch wielkości. Prędkości chwilowej (v), oraz przyspieszenia chwilowego (a).

$$v = \frac{\Delta s}{\Delta t}$$

$$v(t) = v_0 + a(t) \cdot t = v_0 + \int a(t)dt$$

$$a = \frac{\Delta v}{\Delta t} = v'$$

Dla pozycji ciała x mamy:

$$x(t) = x_0 + v_0 t + \frac{1}{2} a t^2 = x_0 + \int v(t)dt$$

1.3 Ruch w wielu wymiarach

Aby opisać ruch w $n \in \mathbb{N}$ wymiarach, potrzebujemy po prostu n wymiarowych wektorów. Dla ruchu w dwóch wymiarach mamy:

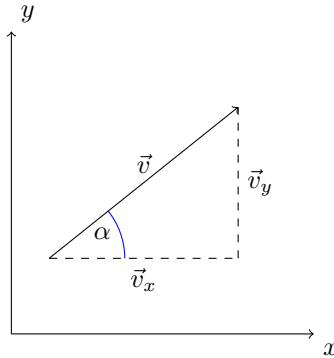


Diagram 3: Dekonstrukcja prędkości na składowe

$$\vec{v}_x = |\vec{v}| \cos \alpha, \quad \vec{v}_y = |\vec{v}| \sin \alpha$$

1.4 Ruch po okręgu

Dla ruchu po okręgu mamy:

$$a = \frac{v^2}{r}$$

2 Siły

Miara wielkości oddziaływania ciał na siebie to siła.

$$F = m \cdot a$$

Dla siły grawitacyjnej działającej na ciało o masie m pod kątem α do osi x mamy:

$$F_g = m \cdot g \cdot \sin \alpha$$

2.1 Prawa Newtona

1. Ciało pozostaje w spoczynku lub porusza się ruchem jednostajnym prostoliniowym, jeżeli na nie nie działa żadna siła. $\sum F = 0 \rightarrow \Delta v = 0$.
2. Jeżeli na ciało działa siła, to ciało porusza się z przyspieszeniem proporcjonalnym do siły i odwrotnie proporcjonalnym do masy ciała.
3. Jeżeli ciało działa na inne ciało siłą, to drugie ciało działa na pierwsze siłą o tej samej wartości, ale przeciwnie skierowaną.

2.2 Ciężenie powszechne

Każda para ciał we wszechświecie oddziałuje na siebie siłą grawitacyjną.

$$F_g = G \cdot \frac{m_1 \cdot m_2}{r^2}$$

gdzie G to stała grawitacyjna, m_1 i m_2 to masy ciał, a r to odległość między nimi.

2.3 Tarcie

Tarcie to siła przeciwna kierunku ruchu ciała. Wyróżniamy tarcie statyczne i kinetyczne. Tarcie statyczne oddziałuje na ciała gdy te nie poruszają się, a tarcie kinetyczne gdy ciała poruszają się. W pewnym sensie tarcie statyczne określa siłę potrzebną do wzruszenia ciała, a tarcie kinetyczne to jaką siłę trzeba utrzymać aby ciało poruszało się z daną prędkością.

2.4 Popęd

$$J = F \cdot \Delta t$$

3 Energia

Energia to miara zdolności ciała do wykonywania pracy. Energia kinetyczna to energia którą ciało posiada dzięki swojemu ruchowi, a energia potencjalna to energia którą ciało posiada dzięki swojemu stanowi.

$$E_K = \frac{mV^2}{2}$$

$$W = E_{K1} - E_{K0} = \Delta E_K = F \cdot d = \int F(x)dx$$

Wyróżniamy energie potencjalną grawitacyjną, związaną z wysokością ciała nad pewnym ustalonym punktem.

$$E_p = mgh$$

Oraz energię potencjalną sprężystości sprężyny:

$$E_p = \frac{1}{2}kd^2$$

gdzie k to stała sprężystości, a d to odkształcenie sprężyny.

3.1 Zasada zachowania energii

W układzie izolowanym energia jest stała. Energia nie może zostać ani stworzona, ani zniszczona.

$$E_{t=0} = E_{t=t}$$

3.2 Tarcie i energia

Praca siły tarcia jest zawsze ujemna, ponieważ działa ona przeciwnie do kierunku ruchu ciała. Obecność tarcia powoduje, że energia kinetyczna ciała maleje.

4 Dynamika układów wielu ciał

Układy ciał to zbiory ciał, które oddziałują na siebie. Wewnątrz układu ciała mogą oddziaływać na siebie siłami wewnętrznymi, a na zewnątrz siłami zewnętrznymi. W układzie izolowanym suma sił wewnętrznych jest równa zeru.

4.1 Środek masy

Środek masy to punkt, w którym można zlokalizować całą masę układu. Jego położenie w relacji do ciał w układzie może mieć wpływ na ruch układu. Dla równej dystrybucji masy środek masy znajduje się w środku układu. Np.: dla trójkąta środek masy znajduje się w punkcie przecięcia środkowych.

Dla układu n ciał środek masy to będzie ważona średnia położenia ciał. Zatem dla układu n ciał o masach m_i i położeniach r_i środek masy to:

$$M = \frac{\sum m_i \cdot r_i}{\sum m_i}$$

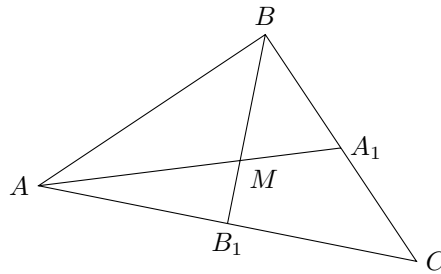


Diagram 4: Środek masy trójkąta

oraz dla odległości od środka masy d_i mamy $m_i \cdot d_i = d_n \cdot m_n$

4.2 Zasada zachowania pędu

$$p = m \cdot v$$

W izolowanym układzie pęd jest stały.

$$p_{t=0} = p_{t=t}$$

4.3 Zderzenia

Zderzenia to procesy w których ciała zmieniają swoje prędkości. Rozróżniamy zderzenia sprężyste, w których energia kinetyczna jest zachowana, oraz niesprężyste, w których energia kinetyczna nie jest zachowana.

5 Obroty

5.1 Bryła sztywna

Bryła sztywna to ciało, które zachowuje swoją formę podczas ruchu. W odróżnieniu od ciała punkowego, bryła sztywna ma rozmiar i kształt. Dla bryły sztywnej mamy dwa rodzaje ruchu: ruch liniowy i ruch obrotowy.

5.2 Przyspieszenie kątowe

Zmiana kąta obrotu ciała to przyspieszenie kątowe. Jest to cecha całego ciała, a nie jego składowych. Przyspieszenie kątowe to zmiana prędkości kątowej w czasie.

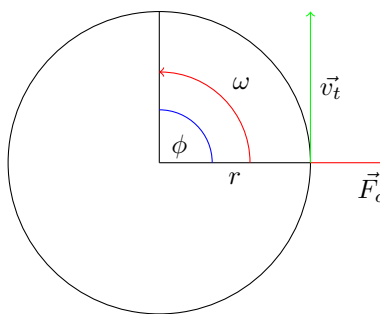


Diagram 5: Ilustracja wartości i sił w ruchu obrotowym

$$\omega = \frac{\Delta\phi}{\Delta t}, \quad \alpha = \frac{\Delta\omega}{\Delta t}$$

Prędkość kątowa jest analogiczna do prędkości liniowej, a przyspieszenie kątowe do przyspieszenia liniowego.

$$\int \alpha(t) dt = \omega(t)$$

$$\int \omega(t) dt = \phi(t)$$

$$\text{rpm} = \frac{2\pi \text{ rad}}{60 \text{ s}}$$

5.2.1 Punkt na obwodzie koła

Prędkość punktu na obwodzie koła to prędkość styczna (v_t). Dla koła mamy:

$$\omega = \frac{v_t}{r}$$

Punkt na obwodzie koła doświadcza przyspieszenia dośrodkowego:

$$F_c = m \cdot a_c = m \cdot r \cdot \omega^2$$

gdzie a_c to przyspieszenie dośrodkowe, a r to promień obrotu. Dla obiektu o długości l i jednorodnym rozłożeniu masy to $r = \frac{l}{2}$.

5.3 Bezwładność, pęd i energia

$$I = \sum m_i r_i^2$$

czyli suma momentów bezwładności wszystkich punktów materialnych w ciele. Moment bezwładności wyraża opór ciała na zmianę ruchu obrotowego. Dla pręta o długości l mamy:

$$I = \int r^2 dm$$

Ciało	Moment bezwładności
Pręt	$I = \frac{1}{12} m \cdot l^2$
Koło	$I = \frac{1}{2} m \cdot r^2$
Pierścień	$I = m \cdot r^2$
Kula	$I = \frac{2}{5} m \cdot r^2$

Tabela 1: Momenty bezwładności dla różnych ciał

Moment pędu:

$$L = I \cdot \omega$$

$$W = \int_0^{\theta_0} mgr \sin \theta d\theta = mgr(1 - \cos \theta_0)$$

5.4 Moment obrotowy (siły)

$$\tau = I \cdot \alpha = I \cdot \frac{\Delta \omega}{\Delta t} = r \sin \alpha \cdot F$$

gdzie α to kąt między siłą a promieniem obrotu. O momencie obrotowym (torque) można myśleć jako o siły powodującej obrót ciała. Aby zatrzymać obracające się ciało musimy zastosować siłę przeciwną do momentu obrotowego. Jest to jakby siła odpowiedzialna za ω .

5.5 Twierdzenie Steinera

W przypadku gdy znamy moment bezwładności względem jednej osi obrotu (przechodzącej przez środek masy) to możemy obliczyć moment bezwładności względem innej równoległej osi obrotu:

$$I = I_0 + m \cdot d^2$$

5.6 Energia kinetyczna w ruchu obrotowym

W jaki sposób obliczyć energię kinetyczną ciała w ruchu obrotowym? Wystarczy zsumować energię kinetyczną wszystkich punktów materialnych w ciele. Dla ciała które nie porusza się liniowo mamy:

$$E_K = \sum \frac{1}{2} m_i v_{ti}^2 = \frac{1}{2} \sum m_i r_i^2 \omega^2 = \frac{I \omega^2}{2}$$

Dla ciała które porusza się liniowo i obrotowo mamy:

$$E_K = \frac{m \cdot v^2}{2} + \frac{I \cdot \omega^2}{2}$$

Dystrybucja energii na ruch obrotowy i postępowy zależy od momentu bezwładności.

5.7 Porównanie ruchu liniowego i obrotowego

Cecha	Ruch liniowy	Ruch obrotowy
przemieszczenie	x	$\angle \theta$
prędkość	$v = \frac{\Delta x}{\Delta t}$	$\omega = \frac{\Delta \theta}{\Delta t}$
przyspieszenie	$a = \frac{\Delta v}{\Delta t}$	$\alpha = \frac{\Delta \omega}{\Delta t}$
bezwładność	m	I
pęd	$p = m \cdot v$	$L = I \cdot \omega$
zmiana pędu	$F = m \cdot a$	$\tau = I \cdot \alpha$
E_K	$\frac{m \cdot v^2}{2}$	$\frac{I \cdot \omega^2}{2}$
Praca	$W = F \cdot d$	$\tau \cdot \theta$

Tabela 2: Porównanie ruchu liniowego i obrotowego

6 Szczególna Teoria Względności

Szczególna teoria względności to podzbiór ogólnej teorii względności, i nie uwzględnia grawitacji. Skupia się na ruchu ciał w układach odniesienia poruszających się z prędkościami zbliżonymi do prędkości światła.

6.1 Postulaty

1. Prawa fizyki są takie same we wszystkich układach odniesienia poruszających się z prędkościami stałymi.
2. Prędkość światła w próżni jest stała i niezależna od prędkości źródła światła.

6.2 Transformacja Lorentza

$$\gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

Transformacja Lorentza to przekształcenie współrzędnych między układami odniesienia poruszającymi się z różnymi prędkościami. Dla dwóch układów odniesienia S i S' poruszających się względem siebie z prędkością v względem siebie wzdłuż osi x mamy:

$$x' = \gamma(x - vt)$$

$$t' = \gamma\left(t - \frac{vx}{c^2}\right)$$

Relatywistyczna suma prędkości:

$$u' = \frac{u + v}{1 - \frac{uv}{c^2}}$$

gdzie u to prędkość dodana, v to prędkość układu odniesienia, a c to prędkość światła.

6.3 Względność równoczesności

Dla danego układu odniesienia zdarzenia odbywają się z różnicą czasu $\leq \Delta t_0$. Jest to stała dla danego układu odniesienia. Dla obserwatora poruszającego się z prędkością v zdarzenia mogą odbywać się w różnych momentach czasu.

$$\Delta t = \gamma \Delta t_0$$

6.4 Dylatacja czasu

Dla obserwatora poruszającego się z prędkością v czas w jego układzie odniesienia płynie wolniej. Dla obserwatora stacjonarnego czas w układzie poruszającym się płynie szybciej. Obserwator oczywiście nie odczuwa tego efektu.

$$t = t_0 \cdot \gamma$$

6.5 Skrócenie długości

Dla obserwatora poruszającego się z prędkością v długość ciała w jego układzie odniesienia jest skrócona. Dla obserwatora stacjonarnego długość ciała w układzie poruszającym się jest dłuższa.

$$l = l_0 \cdot \gamma$$

gdzie l to długość ciała w układzie poruszającym się, a l_0 to długość ciała w układzie stacjonarnym.

6.6 Geometria czasoprzestrzeni

W szczególnej teorii względności czas i przestrzeń są związane w jedną całość. Dlatego też zamiast mówić o czasie i przestrzeni mówimy o czasoprzestrzeni. Względność czasu i przestrzeni sprawia, że czas i przestrzeń są względne i zależą od prędkości obserwatora. To oznacza, że pozycję w czasoprzestrzeni wyraża się czterowektorem (x, y, z, t) .