

Dynamika klasyczna

Zasady dynamiki Newtona

(Isaac Newton, 1687; duże ciała, małe prędkości)

I. Ciała odosobnione pozostają w spoczynku lub poruszają się ze stałą prędkością po linii prostej,
(zasada bezwładności, za Galileuszem),

II. Szybkość zmiany pędu ciała równa jest sile zewnętrznej działającej na to ciało,

$$\frac{d\mathbf{p}}{dt} = \mathbf{F} \quad (\text{równanie wektorowe!; } \mathbf{p} = m \mathbf{v})$$

lub w postaci skalarnej

$$\frac{dp_x}{dt} = F_x,$$

$$\frac{dp_y}{dt} = F_y,$$

$$\frac{dp_z}{dt} = F_z,$$

(*zasada niezależności ruchów*)

dla $m = \text{const}$ \longrightarrow $m \mathbf{a} = \mathbf{F}$

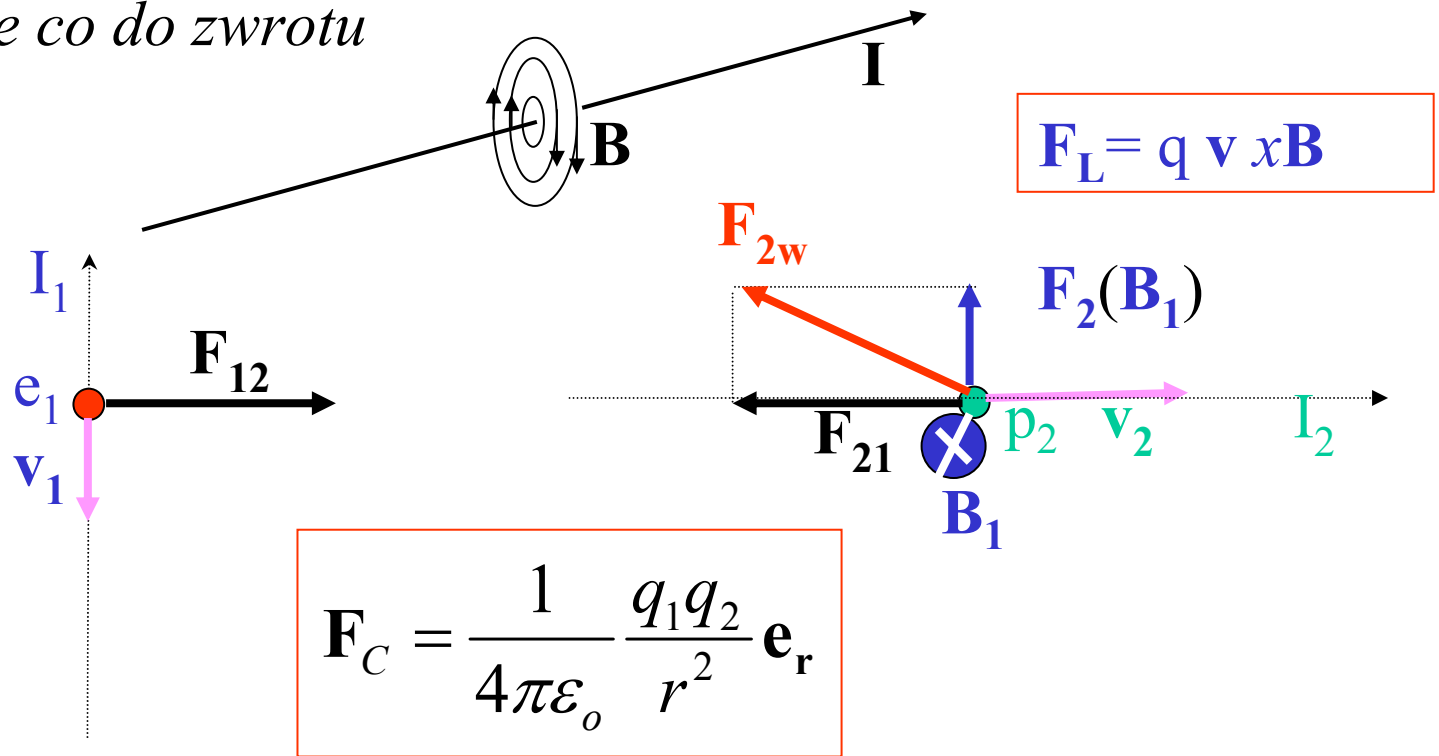
III. Każde działanie wywołuje równe przeciwdziałanie;

Siły, którymi ciała działają na siebie, są równe co do wartości i kierunku, lecz przeciwne co do zwrotu

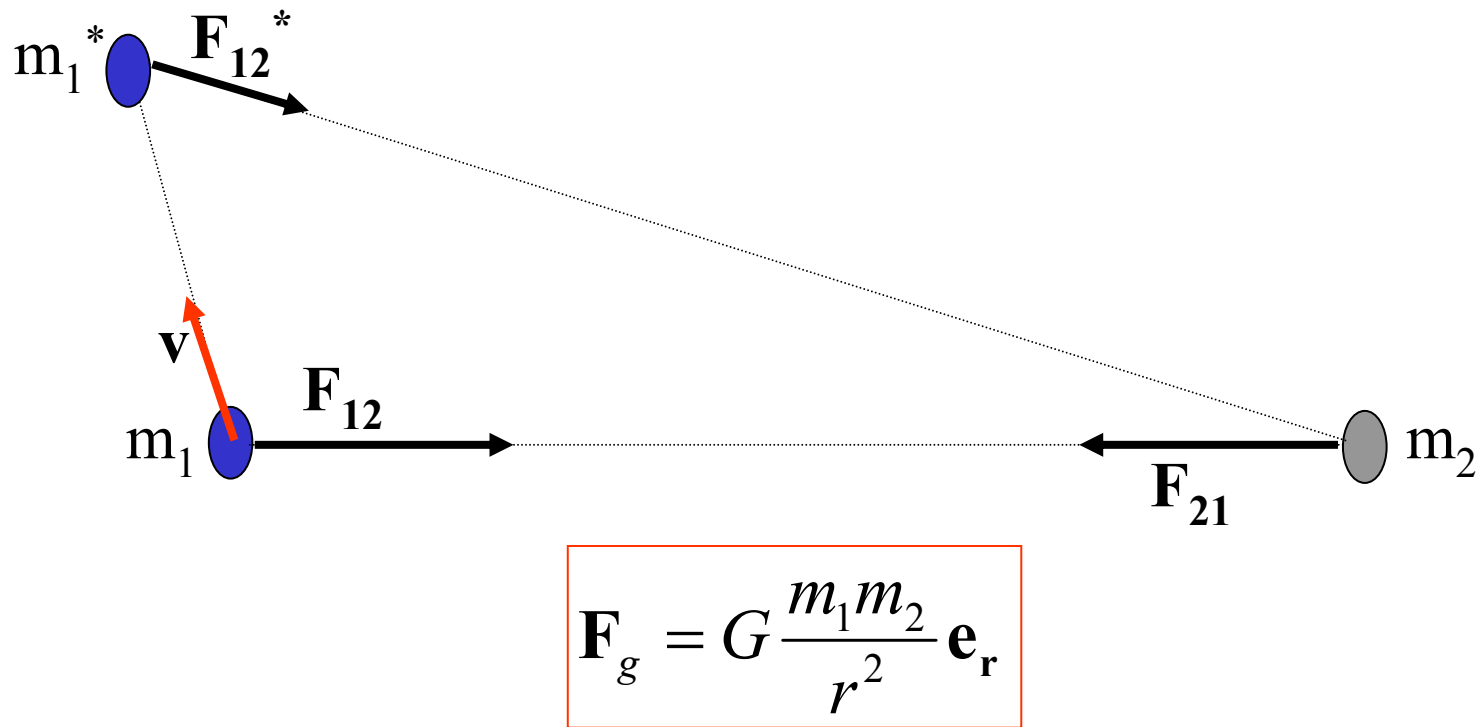
Czy prawa Newtona są zawsze spełnione?

III. Każde działanie wywołuje równe przeciwdziałanie;

Sily, którymi ciała działają na siebie, są równe co do wartości i kierunku, lecz przeciwne co do zwrotu



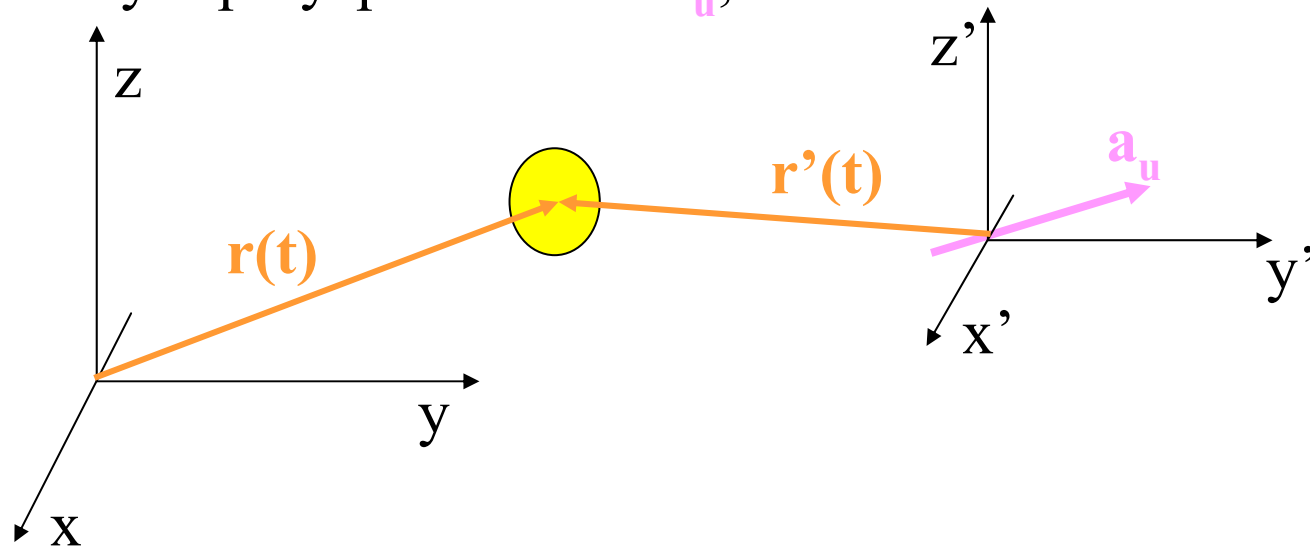
jednak dla $v_{1,2} \ll c \Rightarrow F_2(B_1) \ll F_{21}$



Jednak dla $v_{1,2} \ll c \Rightarrow \mathbf{F}_{12}^* = \mathbf{F}_{12} = \mathbf{F}_{21}$

I. Ciała odosobnione pozostają w spoczynku lub poruszają się ze stałą prędkością po linii prostej,

Dwa układy odniesienia poruszają się względem siebie z pewnym przyspieszeniem \mathbf{a}_u ;



jeśli **zasada bezwładności** spełniona jest w jednym z nich, to nie może być spełniona w drugim.

➡ analogicznie II zasada dynamiki;

Zbiór układów odniesienia (II.) o.k.
bez przyspieszenia ➡ ukł. **inercjalne**

Zbiór układów z przyspieszeniem
➡ ukł. **nieinercjalne** (~~II.~~)

II. Szybkość zmiany pędu ciała równa jest sile zewnętrznej działającej na to ciało

$$\mathbf{F} = m \mathbf{a}$$

?

Brak niezależnych sposobów określenia masy i siły

„...Jeśli odkryliśmy podstawowe prawo mówiące, że **siła** jest równa iloczynowi masy i przyspieszenia, a następnie **definiujemy siłę** jako iloczyn masy i przyspieszenia, to niczego właściwie nie odkryliśmy....Prawdziwą treścią praw Newtona jest to, że siła, poza tym, że spełnia równanie $\mathbf{F} = m \mathbf{a}$, ma jeszcze inne niezależne cechy, których jednak nie opisał Newton, ani nikt inny, i dlatego prawo fizyczne $\mathbf{F} = m \mathbf{a}$ nie jest pełne”

Richard P. Feynman

Nie-inercjalne układy odniesienia

Oznaczenia:

Oxyz – **inercjalny** układ odniesienia

Ox'y'z' – porusza się z przyspieszeniem \mathbf{a}_u względem Oxyz
- **nieinercjalny**

Opis ruchu ciała poruszającego się w przestrzeni:

prędkość	\mathbf{v}	względem Oxyz;	\mathbf{v}'	względem Ox'y'z'
przyspieszenie	\mathbf{a}	”	\mathbf{a}'	”

Transformacja Galileusza wiąże oba układy:

$$\vec{\mathbf{v}}(\mathbf{t}) = \vec{\mathbf{v}}'(\mathbf{t}) + \vec{\mathbf{v}}_u(\mathbf{t}),$$

$$d \mathbf{v}/dt = d \mathbf{v}'/dt + d\mathbf{v}_u/dt$$

$$\mathbf{a} = \mathbf{a}' + \mathbf{a}_u$$

W układzie **inercjalnym** Oxyz słuszne jest:

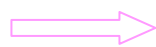
$$m \mathbf{a} = \mathbf{F},$$

W układzie **nieinercjalnym** Ox'y'z' :

$$m \mathbf{a}' = ?$$

Na podstawie Tr. Galileusza:

$$\mathbf{a}' = \mathbf{a} - \mathbf{a}_u$$



$$m \mathbf{a}' = m (\mathbf{a} - \mathbf{a}_u) = m\mathbf{a} - m\mathbf{a}_u$$

$$m\mathbf{a}' = \mathbf{F} - m\mathbf{a}_u$$

Przyjmując $- m \mathbf{a}_u = \mathbf{F}_b$, „siła bezwładności”

II prawo dynamiki Newtona uzupełnione o siłę bezwładności \mathbf{F}_b
można stosować także w układach nieinercjalnych:

$$m\mathbf{a}' = \mathbf{F} + \mathbf{F}_b ,$$

$$\{\mathbf{F}_b = - (m \mathbf{a}_u)\}$$

Siły [jednostka: $1 \text{ niuton} = 1 \text{ kg} \cdot 1 \text{ m/s}^2$]

- rzeczywiste
- fikcyjne (pozorne, bezwładności)

Siły rzeczywiste = oddziaływania między ciałami (źródło materialne):

- grawitacyjne
- elektromagnetyczne (*tarcia, sprężystości*)
- jądrowe silne (krótkozasięgowe)
- słabe (krótkozasięgowe)

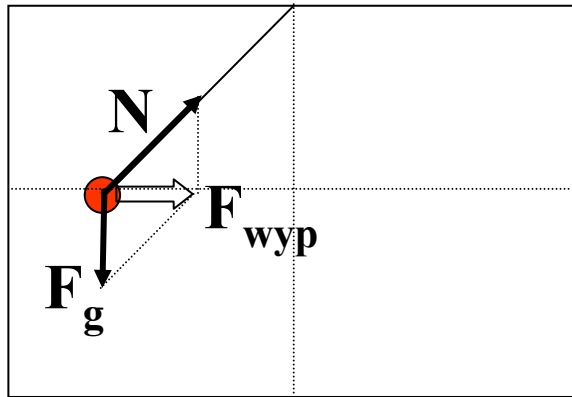
Siły fikcyjne = brak rzeczywistego źródła (oddziaływującego ciała);

1. Siła bezwładności **nie jest siłą rzeczywistą** lecz tzw. fikcyjną, tj. umowną i **występuje wyłącznie w układach nieinercjalnych**
2. Podstawową cechą sił bezwładności (*jednak niespecyficzną!*) jest ich proporcjonalność do masy **m** ciał, na które działają
3. Siły fikcyjne są określone własnościami układu odniesienia, a nie oddziaływaniem wzajemnym ciał.

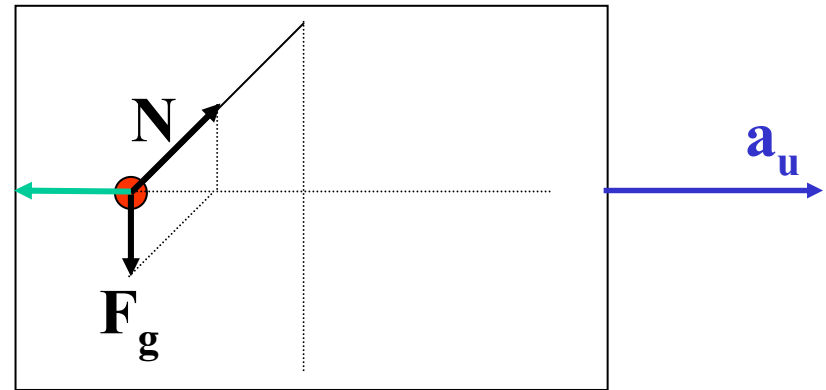
2-ga. cecha sił bezwładności jest wspólna także dla sił grawitacji

Siły bezwładności

1. Siła bezwładności w układzie $Ox'y'z'$ poruszającym się ruchem prostoliniowym z przyspieszeniem a_u



fikcyjna F_b



Obserwator $Ox y z$ („nieruchomy”):
kulka **porusza się** z a_u ;

Siła wypadkowa :

$$\mathbf{F}_{\text{wyp}} = \mathbf{N} + \mathbf{F}_{\text{gr}} = m \mathbf{a}_u \quad (\neq 0)$$

Obserwator $Ox' y' z'$:
kulka **nieruchoma**, $\mathbf{a}' = 0$

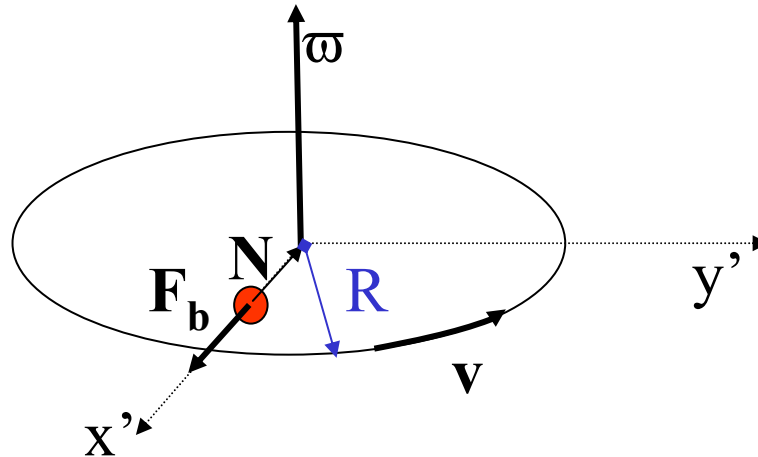
Siła wypadkowa :

$$\mathbf{F}_{\text{wyp}} = \mathbf{N} + \mathbf{F}_{\text{gr}} + \mathbf{F}_b = 0$$

**W obu układach – po uwzględnieniu siły bezwładności -
II prawo dynamiki jest spełnione !**

2. Siły bezwładności w układzie $Ox'y'z'$ **poruszającym się ruchem obrotowym** z prędkością kątową ω i przyspieszeniem dośrodkowym $\mathbf{a}_u = -\omega^2 \mathbf{R}$

2.1. Odśrodkowa siła bezwładności



$$\mathbf{F}_b = -m \mathbf{a}_u = m \omega^2 \mathbf{R}$$

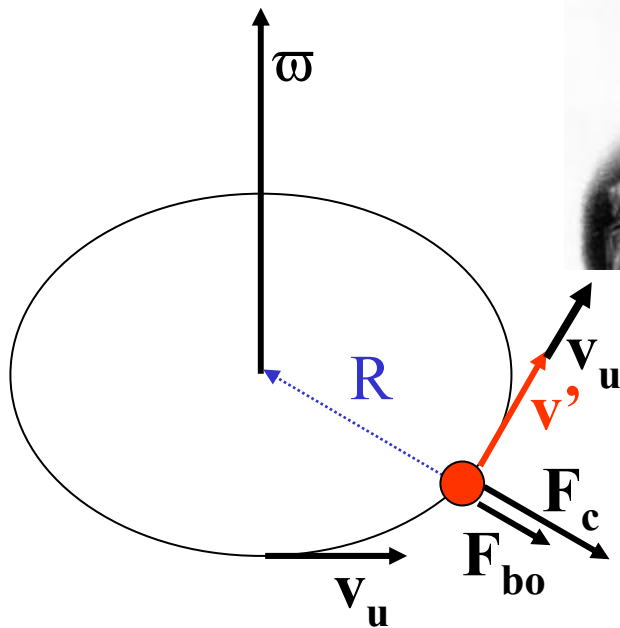
Dla obserwatora w układzie wirującym $Ox'y'z'$ (*nieinercyjnym*)

kulka pozostaje w spoczynku, jeśli $\mathbf{F}_{\text{wyp}} = \mathbf{N} + \mathbf{F}_b = 0$;

\Rightarrow II prawo dynamiki (*po uwzględnieniu siły bezwł.*) jest spełnione.

Odśrodkowa siła bezwładności występuje także
dla **kulki poruszającej się** w układzie wirującym

2.2. Siła Coriolisa



Gaspard-Gustave de Coriolis
(1792 – 1843)
francuski fizyk i matematyk.

W układzie $Ox'y'z'$ poruszającym się ruchem obrotowym **ciało porusza się** z prędkością \mathbf{v}'

Dla obserwatora $Oxyz$ („nieruchomego”; *przypadek kolinearny*) :

Prędkość ciała

$$\mathbf{v} = \mathbf{v}' + \mathbf{v}_u = \mathbf{v}' + \omega \mathbf{R}$$

Przyspieszenie normalne (*dośrodkowe*)

$$a_n = v^2/R = (\mathbf{v}' + \omega \mathbf{R})^2 / R$$

$$a_n = (v')^2/R + 2\mathbf{v}'\omega + \omega^2 R$$

Dla obserwatora $Ox'y'z'$ („wirującego”) :

Prędkość ciała

$$\mathbf{v}'$$

Przyspieszenie

$$a' = (v')^2/R$$

Różnica : $a_n - a_n' = 2\mathbf{v}' \times \boldsymbol{\omega} + \boldsymbol{\omega}^2 \mathbf{R}$

stanowi dodatkowe przyspieszenie (**fikcyjne**) obserwowane w układzie **nieinercyjnym** (wirującym) $Ox'y'z$, przy czym:

- przyspieszenie $\boldsymbol{\omega}^2 \mathbf{R}$ związane jest z odśrodkową siłą bezwładności
$$F_{bo} = m \omega^2 R \quad \text{dla ciała o masie } m ,$$

- przyspieszenie $2\mathbf{v}' \times \boldsymbol{\omega}$ związane jest z siłą Coriolisa
$$F_C = 2m \mathbf{v}' \times \boldsymbol{\omega}$$

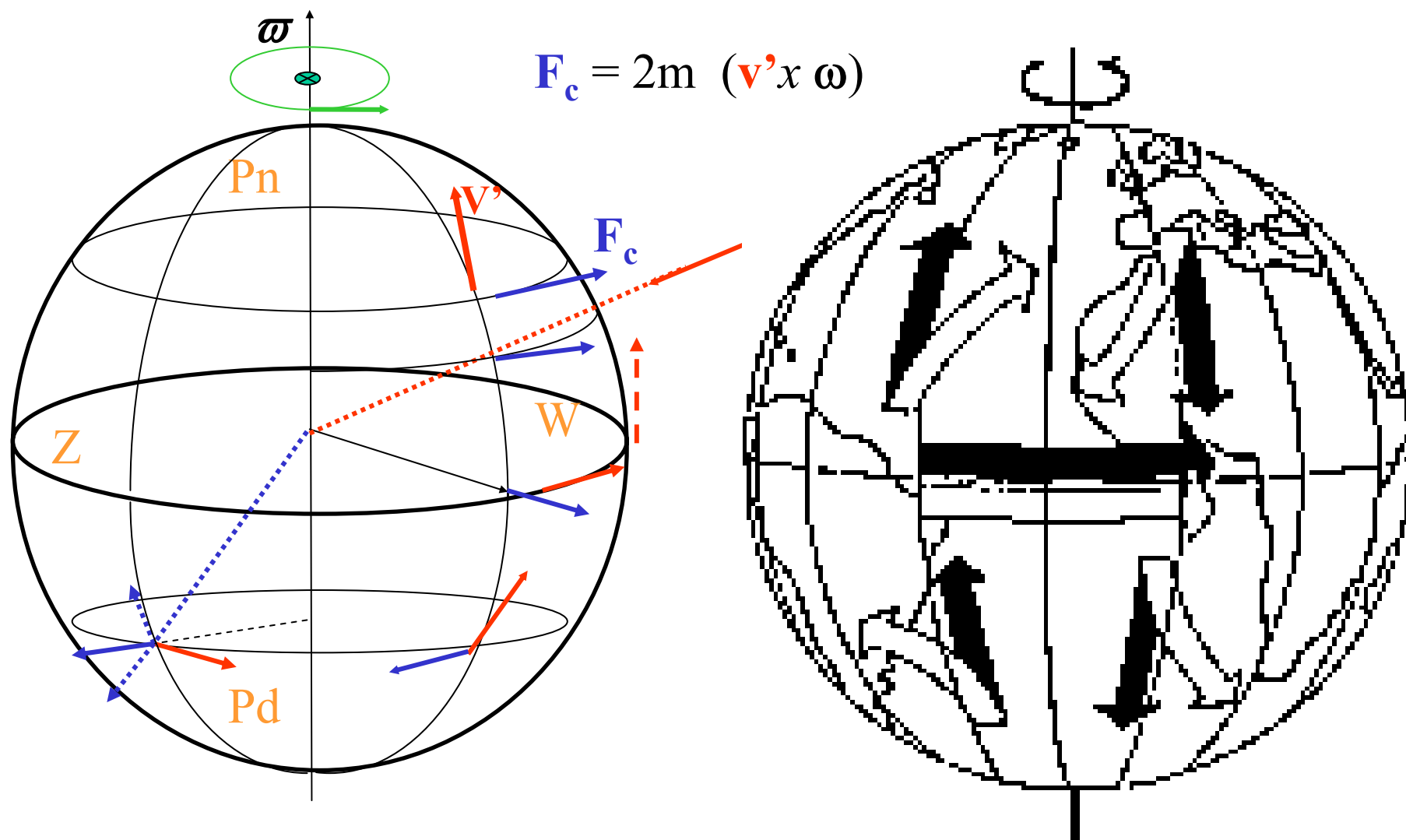
Ogólnie przyspieszenie i siła Coriolisa

$$\mathbf{F}_c = 2m (\mathbf{v}' \times \boldsymbol{\omega})$$

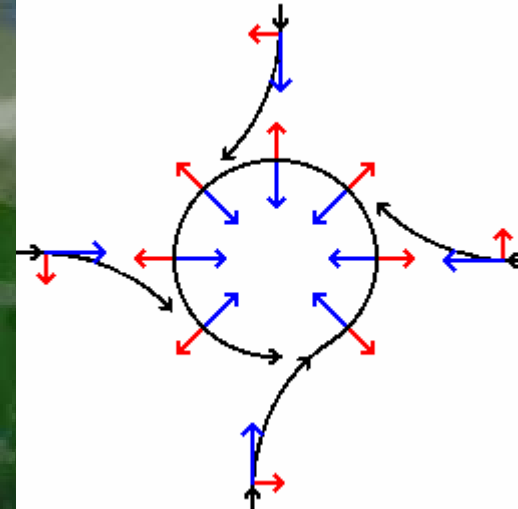
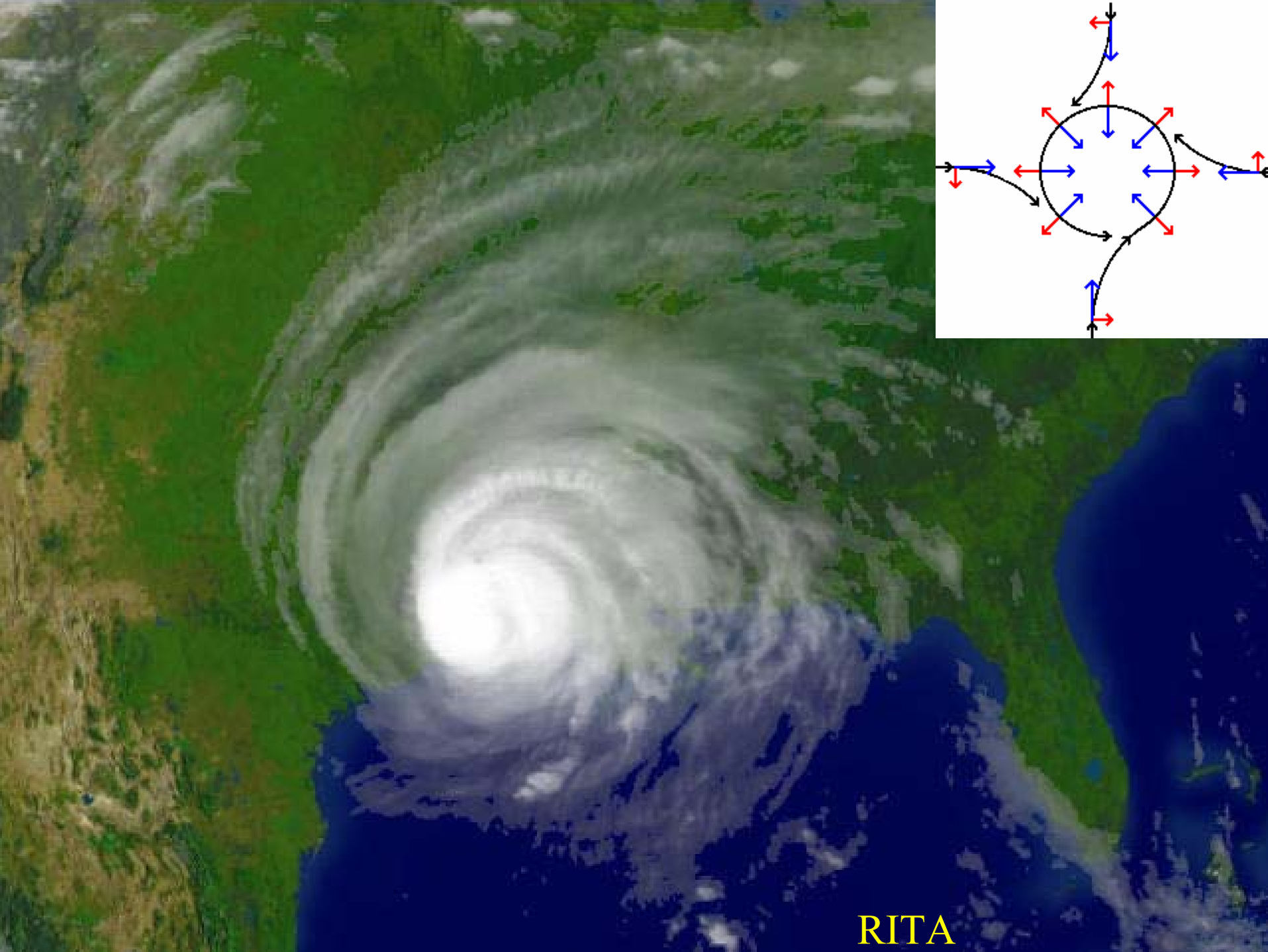
$$\mathbf{a}_c = 2 (\mathbf{v}' \times \boldsymbol{\omega})$$

Siła Coriolisa **działa w płaszczyźnie prostopadłej do osi obrotu wyłącznie na ciała poruszające się ($\mathbf{v}' \neq 0$) w układach wirujących.**

Siła Coriolisa w ziemskim układzie odniesienia



Rzeki, tory, pasaty/antypasaty



RITA

Wahadło Foucault'a

Jean Bernard Leon FOUCAULT (1819-1868) francuski fizyk, eksperymentator i wynalazca

1850 - dowiódł, że światło porusza się wolniej w wodzie niż w powietrzu,

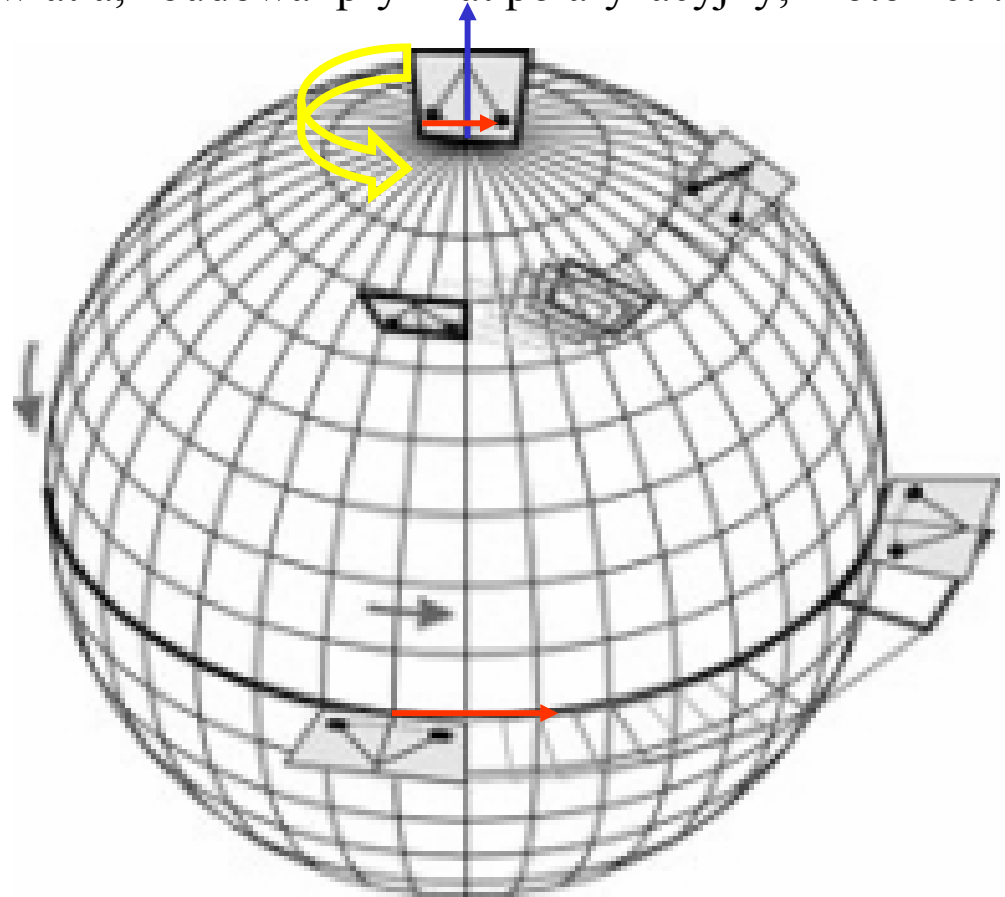
1851 - zademonstrował obrót Ziemi przy pomocy wahadła,

1852 - wynalazł żyroskop,

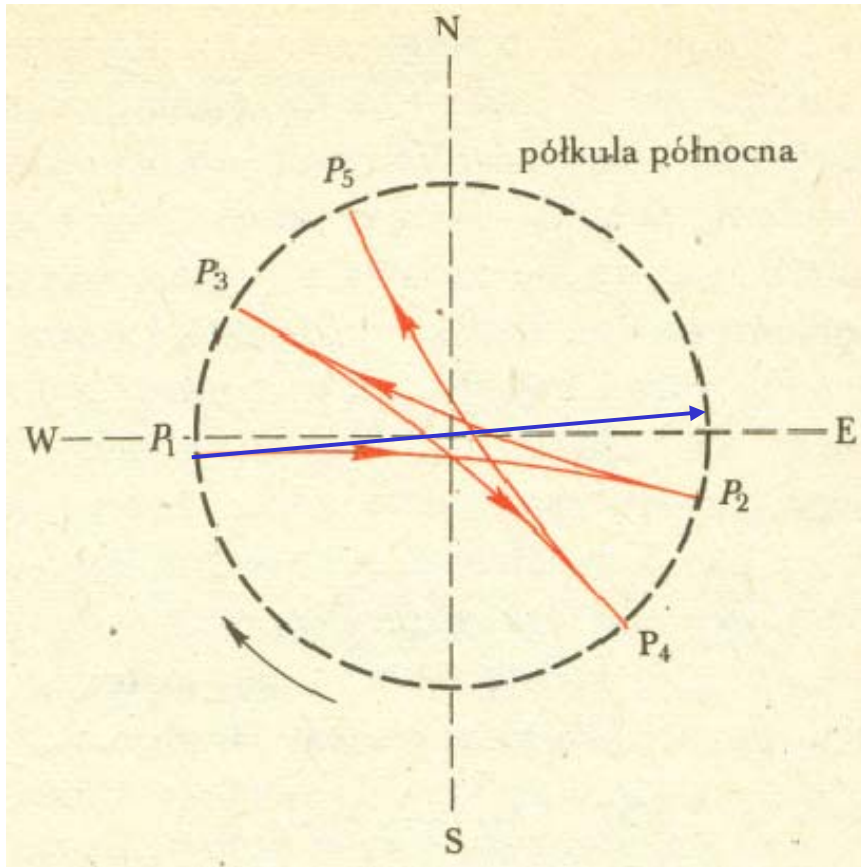
1855 - odkrył prądy wirowe, znane obecnie jako prądy Foucaulta,

1858 - ulepszył lustra dla teleskopów

ulepszył metodę pomiaru prędkości światła, zbudował pryzmat polaryzacyjny, i fotometr.



Wahadło Foucault'a (1851r.)

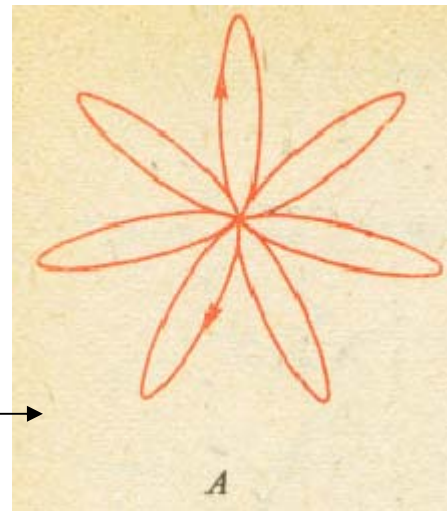


Dla obserwatora na Ziemi płaszczyzna ruchu wahadła obraca się z prędkością kątową:

$$\omega_1 = \omega \sin \phi$$

W Warszawie ($\phi = 52^\circ$): $\omega_1 \approx 12^\circ/\text{h}$

Dla startu z położenia równowagi (A)

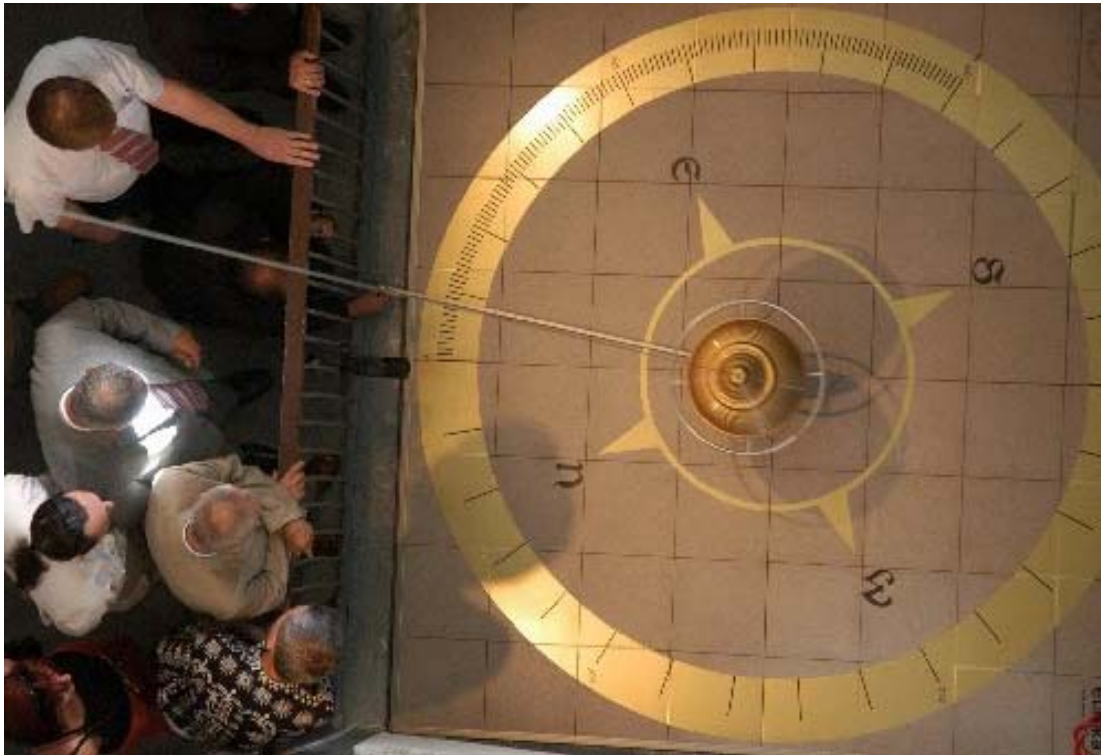


Start z wychylenia maksymalnego (B)



Pokaz publiczny, głównie dla kolegów naukowców, odbył się w Obserwatorium Paryskim 3.02.1851 r. z wahadłem o długości 11 m

"Vous êtes invités à venir voir tourner la terre..."



Pokaz wywołał ogromne wrażenie i książę Louis Napoleon Bonaparte, przyszły Napoleon III, poprosił Foucaulta o zademonstrowanie eksperymentu szerokiej publiczności. Miało to miejsce 26.III.1851 r. pod kopułą Pantheonu przy pomocy wahadła o długości 67 m z podwieszoną kulą armatnią o ciężarze 28 kg.

Pokaz wywołał później ogromną liczbę podobnych eksperymentów na całym świecie.

Wahadła Foucaulta obecnie

Miejsce (nazwa oryginalna)	Miejsce (nazwa polska)	Kraj	L (m)	M (kg)
Oregon Convention Center in Portland	Centrum Kongresowe w Portland	USA	27	408
University of Colorado	Uniwersytet Kolorado	USA	40	300
Museum of Science and Industry, Chicago	Muzeum Techniki i Przemysłu, Chicago	USA	20	300
National Museum of American History, Washington, DC	Muzeum Narodowe Historii Amerykańskiej , Waszyngton	USA	21	105
Indiana State Museum	Muzeum Stanowe w Indianie	USA	26	96
United Nations, New York, N.Y.	Siedziba ONZ , Nowy Jork	USA	23	91
Zamek Książąt Pomorskich w Szczecinie , Szczecin	Zamek Książąt Pomorskich w Szczecinie , Szczecin	Polska	28,5	76
Wydział Fizyki Uniwersytetu im. Adama Mickiewicza , Poznań	Wydział Fizyki Uniwersytetu im. Adama Mickiewicza , Poznań	Polska	10	52
Wieża Radziejowskiego- dawna dzwonnica, Frombork	Wieża Radziejowskiego- dawna dzwonnica, Frombork	Polska	28,5	46
Instytut Fizyki Uniwersytetu Mikołaja Kopernika , Toruń	Instytut Fizyki Uniwersytetu Mikołaja Kopernika , Toruń	Polska	16	29
Pantheon, Paris	Panteon w Paryżu	Francja	67	28
Kościół św. Piotra i Pawła w Krakowie , Kraków	Kościół św. Piotra i Pawła w Krakowie , Kraków	Polska	46,5	25

Wnioski z analizy praw Newtona

I. Inercjalne układy odniesienia;

Układy, w których I prawo Newtona (zasada bezwładności, z uwzględnieniem *tylko sił rzeczywistych*) jest spełnione nazywamy inercjalnymi.

Twierdzenie

Układem inercjalnym jest każdy układ poruszający się bez przyspieszenia (*ruchem jednostajnym po prostej*)

Dowód

Niech $Oxyz$ będzie wybranym Układem Inercjalnym (U.I.); transformacja Galileusza dla dowolnego innego układu $Ox'y'z'$:

$$\mathbf{v} = \mathbf{v}' + \mathbf{v}_u ; \quad \text{jeśli } \mathbf{a}_u = \mathbf{0}, \text{ to } \mathbf{v}_u = \text{const}$$

$$d \mathbf{v} / dt = d \mathbf{v}' / dt + d \mathbf{v}_u / dt$$

$$\Rightarrow \mathbf{a} = \mathbf{a}'$$

II. Prawa dynamiki klasycznej w inercjalnych układach odniesienia są niezmiennicze względem transformacji Galileusza
t.zn. pozostają niezmiennicze we wszystkich układach inercjalnych;

W układach inercjalnych:

$$\begin{aligned} \mathbf{a} &= \mathbf{a}' \\ \mathbf{m} &= \mathbf{m}' \\ \mathbf{F} &= \mathbf{F}' \text{ (rzeczywista)} \\ \Rightarrow (\mathbf{m} \mathbf{a} = \mathbf{m}' \mathbf{a}') &= \text{inv} \end{aligned}$$

co potwierdza zasadę względności Galileusza
(tj. *nie można obiektywnie odróżnić układów U.I. \Rightarrow ruch jest względny*)

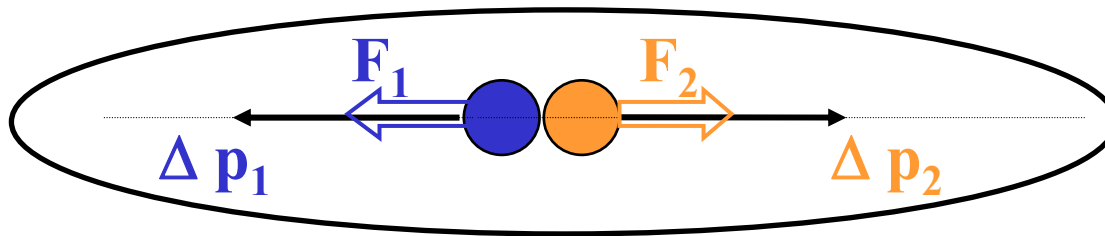
III. Mechanika klasyczna (Newtona) jest słuszna dla dużych mas i małych prędkości:

$$\left\{ \begin{array}{l} m \gg (\text{masa atomu}), \\ m = \text{const}, \quad (m_1) + (m_2) = (m_1 + m_2), \\ v \ll c \end{array} \right.$$

Pęd: $\mathbf{p} = m \mathbf{v}$

(wektor pędu \mathbf{p} ma kierunek wektora prędkości \mathbf{v})

Niech będzie zamknięty układ dwóch cząstek:



Na podstawie II+III prawa Newtona:

$$(F_1) \quad d\mathbf{p}_1/dt = - d\mathbf{p}_2/dt \quad (-F_2),$$

$$d(\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2)/dt = 0,$$

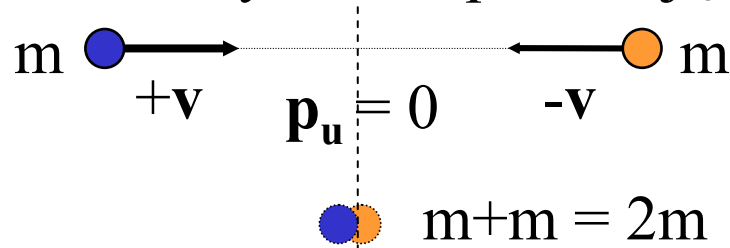


$$(\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2) = \mathbf{p}_c = \text{const}$$

pęd układu zamkniętego jest stały

Zderzenia

Zderzenie centralne niesprężyste (bez zachowania energii kinetycznej)
jednakowych mas poruszających się z jednakowymi prędkościami

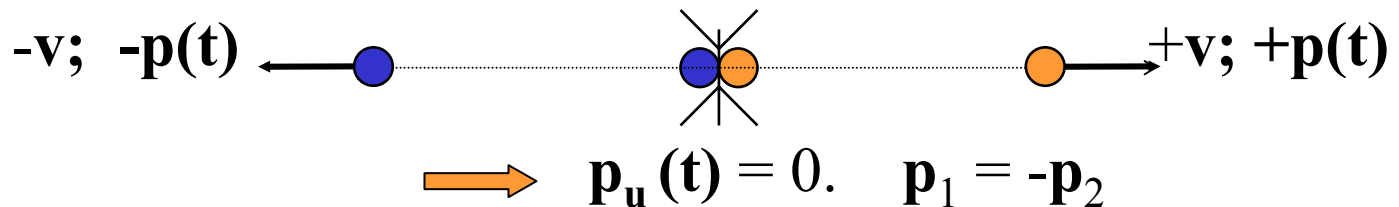


(z reguły symetrii: *symetria zagadnienia + symetria warunków = symetria wyniku*)

$\Rightarrow \underline{v = 0}$ lub $v_1 = -v_2$;

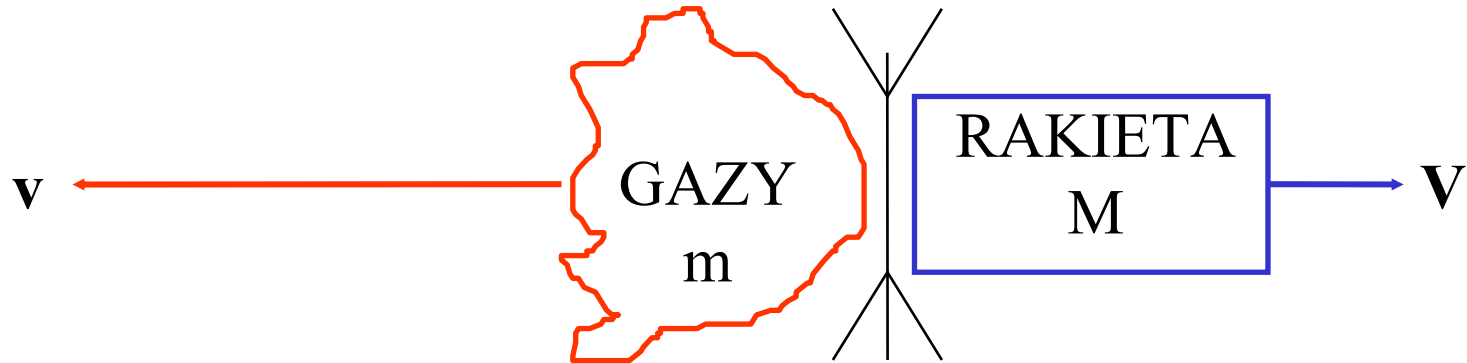
(pęd układu w każdej chwili jest zerowy,
energia kinetyczna jest tracona)

Zagadnienie odwrotne:



Dla dowolnych mas i prędkości : $m_1 v_1 + m_2 v_2 = (m_1 + m_2) v$
przed po

Napęd rakietowy



$$\mathbf{p}_u(t) = 0$$



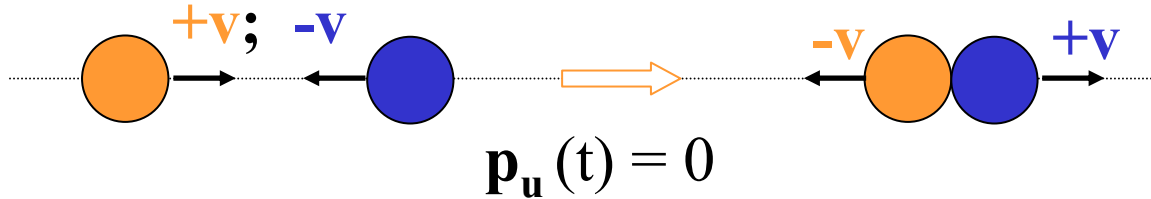
$$m(t) \mathbf{v}(t) = M(t) \mathbf{V}(t)$$

Zderzenie centralne sprężyste (z zachowaniem energii kinetycznej)

(z reguły symetrii: *symetria zagadnienia + symetria warunków = symetria wyniku*)

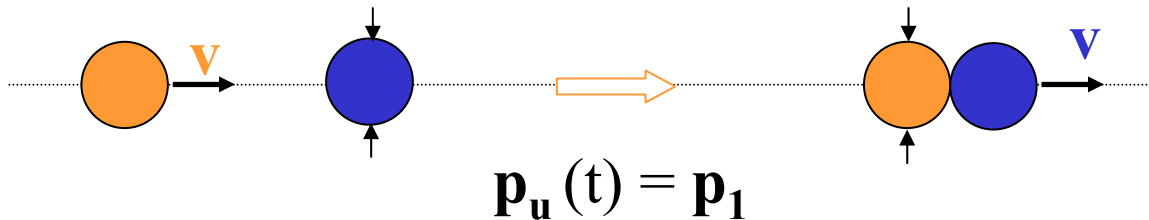
$$\mathbf{v} = 0 \quad \text{lub} \quad \underline{\mathbf{v}_1} = -\underline{\mathbf{v}_2};$$

I. równe masy, równe prędkości



$$E_u = 2E_1 = \text{const}$$

II. równe masy, poruszająca się i spoczywająca



$$E_u = E_1 = \text{const}$$

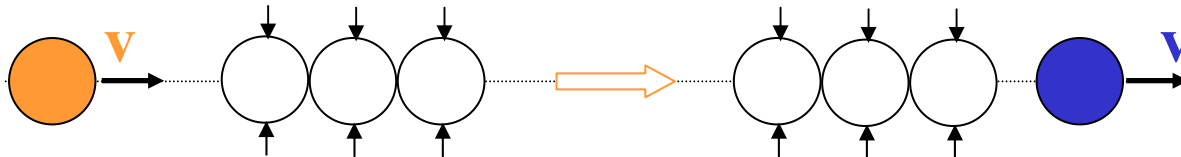
III. w ogólnym przypadku różnych mas i prędkości



$$(\Sigma m \mathbf{v}) = (\Sigma m \mathbf{v})'$$

$$(\Sigma \frac{1}{2} m v^2) = (\Sigma \frac{1}{2} m v^2)'$$

Przekazywanie pędu



Eksperymentalny dowód na :

1. II prawo dynamiki ($F \longleftrightarrow dp/dt$)
2. zachowanie pędu i energii układu

Prawa zachowania

Definicja 1.

Układem mechanicznym zamkniętym (izolowanym) nazywamy zbiór ciał wydzielonych z otoczenia, na które nie działają siły pochodzące od ciał nie należących do układu (t.zw. siły zewnętrzne)

Definicja 2.

Całką ruchu układu mechanicznego jest taka funkcja stanu układu (*t.j. funkcja współrzędnych i prędkości ciał*), która zachowuje stałą wartość podczas ruchów układu

Twierdzenie:

W układzie mechanicznym zamkniętym istnieją 3 addytywne całki ruchu

1. pęd
2. energia
3. moment pędu

Wniosek 1

Oznacza to,
że istnieją 3 prawa zachowania: energii, pędu, i momentu pędu

Prawa zachowania są prawami ścisłymi -
*w odróżnieniu np. od praw Newtona są spełnione nawet wtedy,
gdy prawa Newtona są niespełnione.*

I. Prawo zachowania pędu

W układzie zamkniętym (*t.zn. gdy na układ nie działają siły zewnętrzne*) całkowity pęd układu jest stały

Dowód:

został podany wcześniej

Zasada zachowania energii

Niech układ składa się z 1 ciała, na które działa wypadkowa siła F :

$$\begin{aligned} & \text{(II prawo dynamiki)} \\ & \text{(definicja prędkości)} \end{aligned} \quad \left\{ \begin{array}{l} m(d\mathbf{v}/dt) = \mathbf{F} \\ \mathbf{v} dt = d\mathbf{s} \end{array} \right. *$$
$$m \mathbf{v} (d\mathbf{v}) = \mathbf{F} d\mathbf{s}$$

$$d(\tfrac{1}{2}mv^2) = \mathbf{F} d\mathbf{s} // \int$$

$$\Delta(\tfrac{1}{2}m v^2) = \int \mathbf{F} d\mathbf{s}$$

Definicja 3.

Wielkość $(\tfrac{1}{2}m v^2)$

nazywamy energią kinetyczną E_k ciała o masie m i prędkości v

Definicja 4.

Wielkość $\mathbf{F} d\mathbf{s}$ ($\int \mathbf{F} d\mathbf{s}$)

nazywamy pracą dW (W) wykonywaną przez siłę \mathbf{F} na drodze $d\mathbf{s}$

$$\Rightarrow \Delta E_k = W$$

Jeśli układ jest zamknięty, $F = 0$, i :

$$\Delta(\frac{1}{2}m v^2) = \int F ds = 0$$

$$\Delta E_k = 0 \quad (W=0)$$

Wniosek (zasada zachowania energii kinetycznej)

W układzie zamkniętym energia kinetyczna E_k jest zachowana

Pole sił

Definicja 5.

Pole sił nazywamy **zachowawczym lub potencjalnym**, jeśli praca tych sił nad ciałem nie zależy od drogi, po której ciało się porusza, a tylko od punktu początkowego i końcowego ruchu; siły takiego pola nazywamy siłami zachowawczymi.

Definicja 6.

Pole sił, w którym kierunek siły działającej w każdym punkcie przechodzi przez wspólne nieruchome centrum, a wartość siły zależy tylko od odległości punktu od tego centrum, nazywamy **polem centralnym**: $\mathbf{F} = f(r) \mathbf{e}_r$

Definicja 7.

Pole sił, w którym w każdym punkcie siły są takie same co do wartości, kierunku i zwrotu ($\mathbf{F} = \text{const}$) nazywamy **jednorodnym**

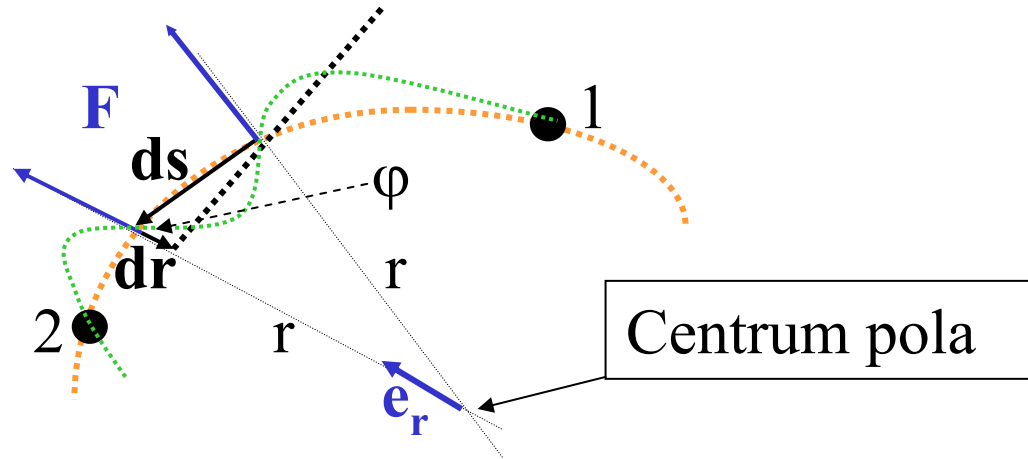
Definicja 8.

Pole sił, które nie zmienia się w czasie, nazywamy **polem stacjonarnym**

Twierdzenie

Pole centralne jest polem zachowawczym

Dowód:



$$\mathbf{F} = f(r) \mathbf{e}_r$$

$$dW = [\mathbf{F}] d\mathbf{s} = [f(r) \mathbf{e}_r] d\mathbf{s} = f(r) 1 d\mathbf{s} \cos\varphi = f(r) dr$$

dla dowolnej $d\mathbf{s}$ W zależy tylko od dr ;

dla ustalonych punktów 1 i 2 pola dr jest też ustalone.

$$W_{12} = \int_1^2 f(r) dr$$

Twierdzenie

Pole jednorodne jest polem zachowawczym

Energia potencjalna pola zachowawczego

Twierdzenie:

W polu zachowawczym dla każdego punktu tego pola istnieje jednoznaczna funkcja $F(x,y,z)$.

Dowód:

wystarczy podać tylko jedną

Niech $U = U(x,y,z)$, taka, że:

oraz
$$\left\{ \begin{array}{l} U_1 - U_2 = W_{12} , \\ U(r \rightarrow \infty) = U_0 = 0 \end{array} \right\} \quad \begin{array}{l} (t.zn. - \Delta U = \Delta W, \\ i \text{ podobnie: } - dU = dW) \end{array}$$

Zatem
$$U(x,y,z) = U(x,y,z) - U_0 = W_{r,\infty}$$

Definicja:

Funkcję $U(x,y,z)$ nazywamy energią potencjalną w polu zachowawczym

Przy tym dla pojedynczego (każdego) ciała

$$\Delta E_k = W_{12} = U_1 - U_2 = - \Delta U$$

$$\Delta E_k = W_{12} = U_1 - U_2$$

$$E_{k2} - E_{k1} = U_1 - U_2$$

$$E_{k2} + U_2 = E_{k1} + U_1$$

Definicja 9.

Wielkość $E_c = E_k + U$ nazywamy **energią mechaniczną całkowitą** ciała

Ogólnie (*dla dowolnego układu ciał - również otwartego*):

II. Prawo zachowania mechanicznej energii całkowitej

**Całkowita energia mechaniczna układu ciał
w polu zachowawczym jest stała**

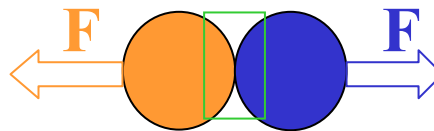
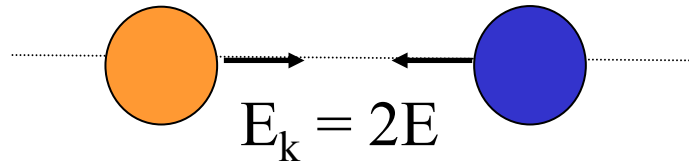
Wniosek 2

W polu zachowawczym przyrost energii kinetycznej ciała jest równy ubytkowi jego energii potencjalnej

$$\Delta E_k = - \Delta U \quad (\Delta U = U_2 - U_1)$$

Pole sił w zderzeniach

zderzenia sprężyste \longleftrightarrow niesprężyste



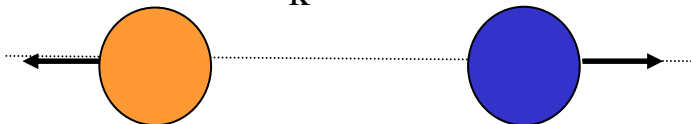
$$E_k = 0$$

$$\Delta E_k = -\Delta U$$

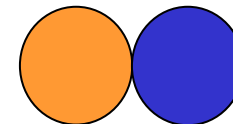
potencjalne pole sił: $U = 2E$

niezachowawcze pole sił: ~~U~~

$$E_k = 2E$$



$$E_k = 0$$



Energia potencjalna w polu sił

Praca dW przesunięcia na drodze ds w polu sił *na podst. definicji 4*:

$$dW = \mathbf{F} \, d\mathbf{s} \quad (W = \int \mathbf{F} \, d\mathbf{s})$$

Podobnie, praca przemieszczenia ciała o $d\mathbf{x}$ ($dy=0, dz=0$), w potencjalnym polu sił $F(x,y,z)$, w którym określona funkcja energii potencjalnej $U = U(x,y,z)$:

Na podst. definicji 4

$$\left\{ \begin{array}{l} dW = \mathbf{F}_x \, d\mathbf{x} \\ -dU = dW \end{array} \right\}$$

$$\Rightarrow -dU = \mathbf{F}_x \, d\mathbf{x} ,$$
$$F_x = -dU/dx$$

analogicznie $F_y = -dU/dy, \quad F_z = -dU/dz,$

ale $\mathbf{F} = F_x \mathbf{e}_x + F_y \mathbf{e}_y + F_z \mathbf{e}_z$

$$\Rightarrow \mathbf{F} = -(\delta U/\delta x \, \mathbf{e}_x, \delta U/\delta y \, \mathbf{e}_y, \delta U/\delta z \, \mathbf{e}_z)$$

$$\mathbf{F} = -\text{grad } U$$

Wniosek:

Każda z funkcji:

siła $F(x,y,z)$

i energia potencjalna
ciała $U = U(x,y,z)$

jednoznacznie
określa pole sił

Prawo zachowania momentu pędu

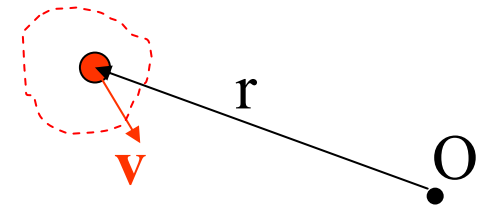
Definicja 1.

Momentem pędu \mathbf{M} ciała* względem ustalonego punktu O nazywamy pseudowektor

$$\mathbf{M} = \mathbf{r} \times \mathbf{p}, \quad \mathbf{r} - \text{promień względem O}$$

Moment pędu układu ciał :

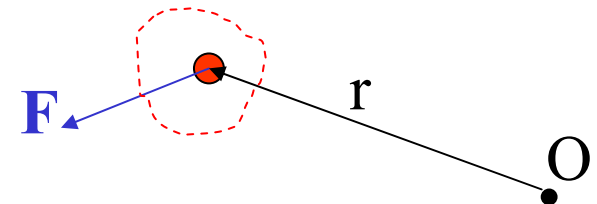
$$\mathbf{M}_u = \Sigma \mathbf{M}_i$$



Definicja 2.

Momentem siły \mathbf{F} względem ustalonego punktu O jest pseudowektor

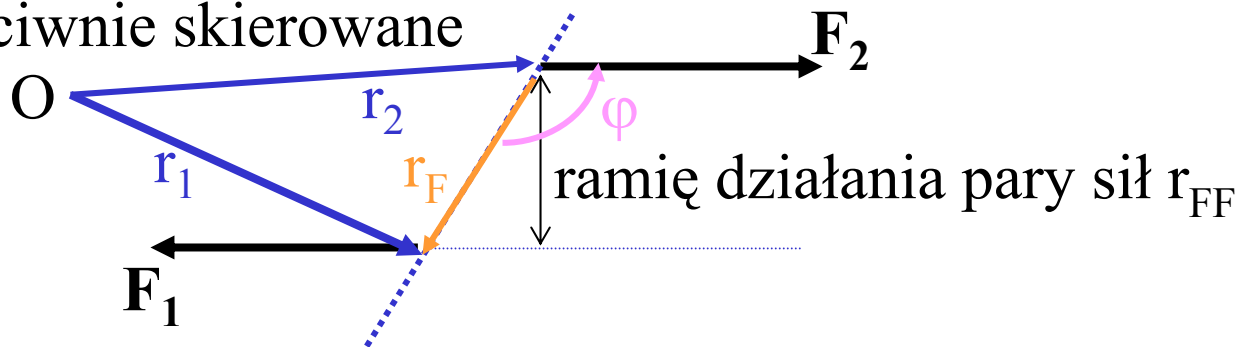
$$\mathbf{N} = \mathbf{r} \times \mathbf{F},$$



Moment siły charakteryzuje zdolność siły do obracania ciała względem ustalonego punktu (osi)

Definicja 3.

Parą sił nazywamy dwie równoległe, niekolinearne siły, równe co do wartości i przeciwnie skierowane



Wniosek 1.

Moment pary sił jest równy iloczynowi jednej z nich przez ramię działania pary ($\mathbf{F}_1 = -\mathbf{F}_2 = \mathbf{F}$)

$$\mathbf{N} = \mathbf{r}_1 \times \mathbf{F}_1 + \mathbf{r}_2 \times \mathbf{F}_2 = (\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2) \times \mathbf{F} = \mathbf{r}_F \times \mathbf{F} = F r_F \cos \varphi = F r_{FF}$$

Wniosek 2

Momenty sił wzajemnego oddziaływania ciał dla dowolnego układu równoważą się



$$r_{FF} = 0$$

Twierdzenie

Moment pędu układu ciał jest stały
jeśli wypadkowy moment sił zewnętrznych jest równy zero

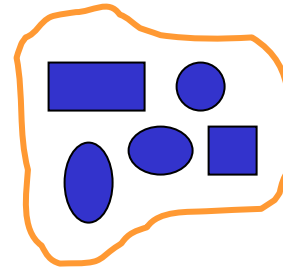
Dowód:

$$\frac{d}{dt} \sum \mathbf{r}_i \times \mathbf{p}_i = \sum \mathbf{r}_i \times \mathbf{F}_i$$

$$\frac{d\mathbf{M}}{dt} = \mathbf{N} \quad / \quad \Sigma$$

$$\frac{d\mathbf{M}_u}{dt} = \mathbf{N}_{\text{wyp}}, \quad (\text{analog II zas. dynamiki w r. obr.})$$

$$\mathbf{N}_{\text{wyp}} = 0 \Rightarrow \mathbf{M}_u = \text{const}$$



III. Zasada zachowania momentu pędu:
Moment pędu zamkniętego układu cząstek jest stały

Elementy mechaniki bryły sztywnej

Definicja 1

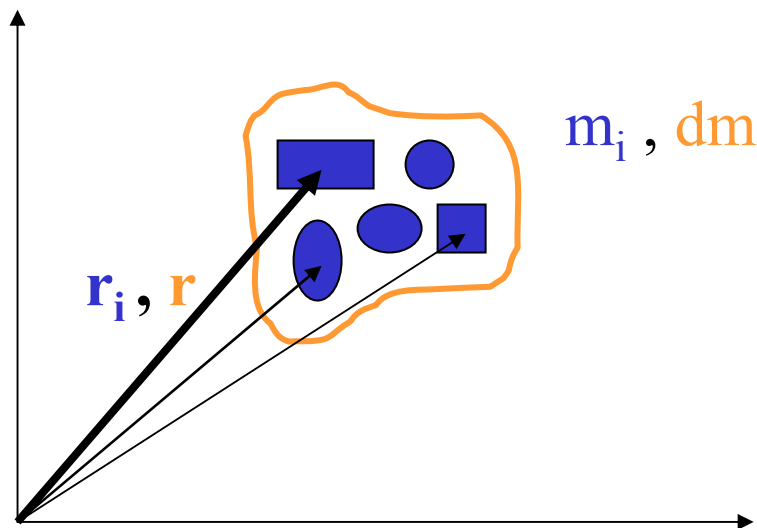
Środek masy układu ciał r_c

$$\Sigma m_i \mathbf{r}_i = m \mathbf{r}_c$$

Środek masy bryły sztywnej

$$\int \bar{\mathbf{r}} dm = m \bar{\mathbf{r}}_c$$

$$\bar{\mathbf{r}}_c = \frac{1}{m} \int \bar{\mathbf{r}} dm$$



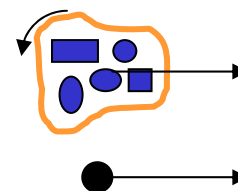
Twierdzenie:

Środek masy r_c sztywnego układu ciał (bryły) porusza się pod wpływem sił zewnętrznych tak, jakby poruszał się punkt materialny o takiej samej masie pod wpływem tych samych sił

Dowód

z definicji $(\Sigma m_i \mathbf{r}_i = m \mathbf{r}_c) / d^2/dt^2$

$$(\Sigma \mathbf{F}_{zew} =) (\Sigma m_i \mathbf{a}_i = m \mathbf{a}_c)$$

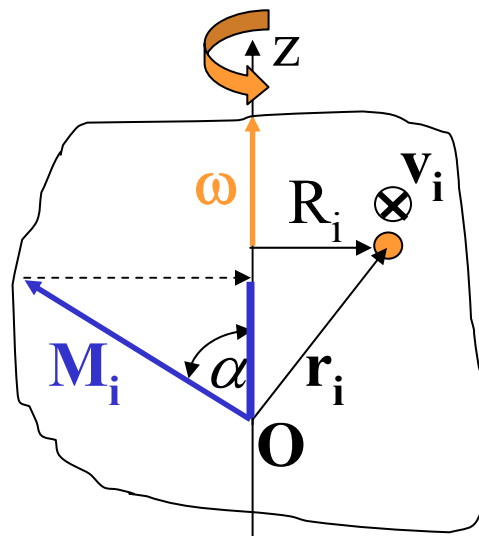


Ruch obrotowy bryły wokół nieruchomej osi

Moment bezwładności

Moment pędu elementu i wzgl. p. O:

$$\mathbf{M}_i = m_i \mathbf{r}_i \times \mathbf{v}_i; \quad \mathbf{r}_i \perp \mathbf{v}_i$$
$$|\mathbf{M}_i| = M_i = m_i r_i (v_i) = m_i r_i (\omega R_i)$$



rzut \mathbf{M}_i na oś obrotu z :

$$(M_i)_z = M_i \cos \alpha = m_i r_i \cos \alpha \omega R_i = m_i R_i \omega R_i = \omega m_i R_i^2$$

rzut M_z momentu pędu całej bryły (tj. *moment pędu bryły wzgl. osi z*):

$$M_z = \sum_i (M_i)_z = \sum_i \omega m_i R_i^2 = \omega \sum_i m_i R_i^2$$

Definicja 2.

Wielkość $\sum m_i R_i^2$ ($\int R_i^2 dm$) jest momentem bezwładności I_z układu (bryły) względem ustalonej osi (z)

$$\Rightarrow M_z = I_z \omega \quad (\text{analog } p = m v)$$

II prawo dynamiki w ruchu obrotowym bryły

$$d\mathbf{M}/dt = \Sigma \mathbf{N}_{zew} ,$$

Równania dynamiki bryły sztywnej łącznie

$$d\mathbf{p}_c/dt = \mathbf{F}_{zew\ wyp} \text{ (r. postępowy)}$$

$$d\mathbf{M}/dt = \mathbf{N}_{zew\ wyp} \text{ (r. obrotowy)}$$

Dla rzutu „z” (*odpowiednik zasady niezależności ruchów*)

$$M_z = I_z \omega$$



$$d(I_z \omega)/dt = \Sigma N_{z\ zew}$$

$$I_z \varepsilon_z = \Sigma N_{z\ zew} ,$$

($\varepsilon_z = d\omega/dt$ - przyspieszenie kątowe)

Odpowiedniki energii i pracy w r. obrotowym:

energia kinetyczna

$$E_k = \sum E_{ki} = \sum \frac{1}{2} m_i (v_i^2) = \sum \frac{1}{2} m_i (\omega_i^2 R_i^2)$$
$$E_k = \frac{1}{2} I \omega^2$$

praca

$$dW = \sum dW_i = \sum \mathbf{F}_i \cdot d\mathbf{s} = \sum \mathbf{F}_i \cdot (\mathbf{v}_i) dt = \sum \mathbf{F}_i \cdot (\boldsymbol{\omega} \times \mathbf{r}_i) dt = \sum \boldsymbol{\omega} \cdot (\mathbf{r}_i \times \mathbf{F}_i) dt$$
$$dW = \boldsymbol{\omega} \cdot \mathbf{N} dt$$

Energia kinetyczna bryły w ruchu płaskim łącznie

$$E_k = \frac{1}{2} I_c \omega^2 + \frac{1}{2} m v_c^2$$

Moment bezwładności

Z definicji: $I = \Sigma m_i R_i^2$ układu ciał

$$I = \int (R_i^2) dm \quad \text{bryły}$$

R_i - odległość elementu m_i od osi obrotu,

Wniosek 1

Moment bezwładności jest wielkością addytywną (z definicji)

Wniosek 2

Moment bezwładności zależy od masy bryły i jej rozkładu (R_i^2);
przy zmianie rozkładu masy i momentu bezwładności od I_1 do I_2
w układzie izolowanym ulega zmianie prędkość kątowna:

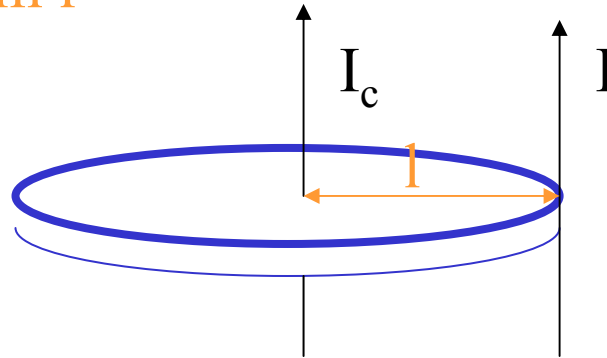
$$I_1 \omega_1 = I_2 \omega_2 \quad (\text{z prawa zachowania } \mathbf{M})$$

$$M_z = I_z \omega)$$

Twierdzenie Steinera

Moment bezwładności bryły I względem dowolnej osi jest równy sumie momentu bezwładności I_c względem osi równoległej i przechodzącej przez środek masy bryły oraz iloczynu masy bryły m i kwadratu odległości obu osi l :

$$I = I_c + m l^2$$



Przykłady: momenty brył względem osi symetrii

tarcza o promieniu R i masie m

$$I = \frac{1}{2} m R^2 ,$$

cienki pręt o długości l i masie m (oś \perp)

$$I = \frac{1}{12} m l^2 ,$$

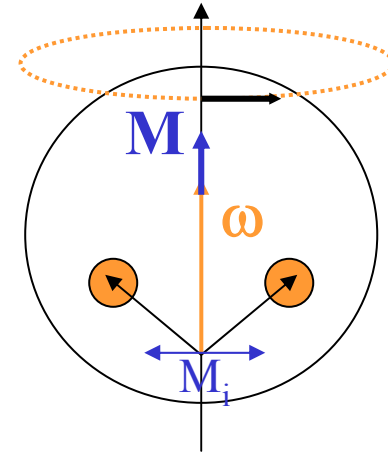
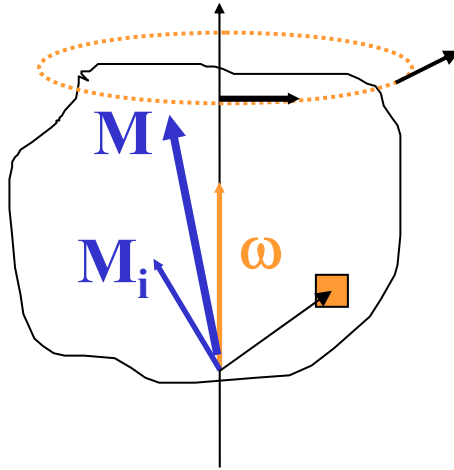
walec o promieniu R i masie m (oś \parallel)

$$I = \frac{1}{2} m R^2 ,$$

kula o promieniu R i masie m

$$I = \frac{2}{5} m R^2$$

Żyroskopy



Uwaga 1

W ogólności wektor \mathbf{M} nie pokrywa się z osią obrotu bryły (tj. z ω)
Jeśli oś obrotu jest osią symetrii to $\mathbf{M} = I \omega$ (reg. symetrii)

Uwaga 2

Przy obrotach bryły wokół osi symetrii oś obrotu nie doznaje działania sił i jest stabilna ($d \mathbf{M}_u / dt = \mathbf{N}_{\text{wyp}}$)

Definicja 3

Oś obrotu, która w układzie izolowanym zachowuje stałe położenie nazywa się osią swobodną bryły

Definicja 4

Trzy wzajemnie prostopadłe osie swobodne bryły przechodzące przez jej środek masy są **osiami głównymi** bryły

Definicja 5

Głównymi momentami bezwładności bryły nazywamy momenty bezwładności $I_{\alpha,\beta,\gamma}$ względem jej osi głównych

Definicja 6

Bryły, dla których wszystkie trzy główne momenty bezwładności są równe, nazywają się **bakami (żyroskopami) kulistymi**, a dla których dwa z trzech są równe nazywają się **bakami symetrycznymi**

Uwaga 3

Przy obrotach bryły **w układzie izolowanym** ustalone są tylko te obroty, które odpowiadają ekstremalnym wartościom momentów głównych bryły;

w obecności sił zewnętrznych ustalone są obroty wokół osi głównej o maksymalnym momencie bezwładności

Moment sił żyroskopowych

1. klęska „zdrowego rozsądku”

$$\vec{N} = d\vec{M}/dt \quad \Rightarrow \quad d\vec{M} = \vec{N} dt \quad (\vec{N} = \vec{r} \times \vec{F})$$

Prędkość kątowna **obrotu osi** żyroskopu:

$$d\varphi = dM / M = N dt / M,$$

$$\omega' = d\varphi/dt = N / M;$$

$$\text{lub } N = \omega' M$$

ale

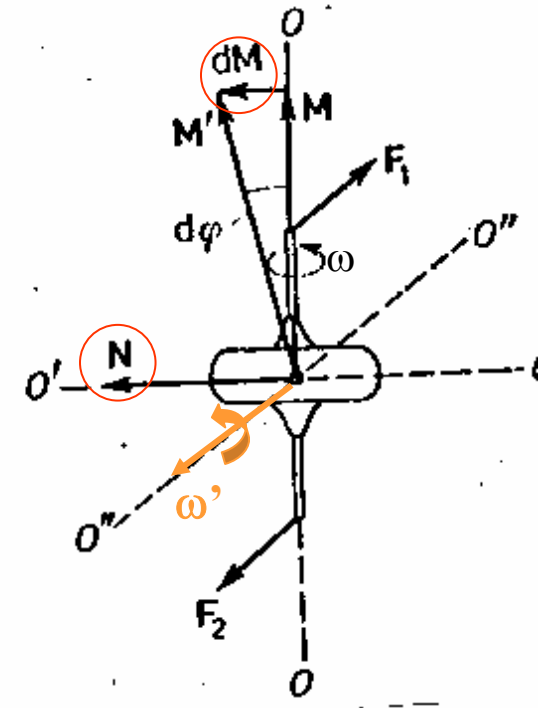
$$(\omega' \perp N \perp M)$$

$$\vec{N} = \omega' \times \vec{M} \quad (\text{moment działający na oś żyroskopu})$$

$$(\text{z III zas. dynamiki } N_z = -N)$$

⇒ moment sił żyroskopowych (wywierany przez oś żyroskopu)

$$\vec{N}_z = \vec{M} \times \omega'$$



Precesja

*moment sił \mathbf{N} działający
na oś („pochylnego”) żyroskopu
w polu grawitacyjnym \mathbf{g} :*

$$\mathbf{N} = \boldsymbol{\omega}_p \times \mathbf{M},$$

$$N = \omega_p M \sin \alpha$$

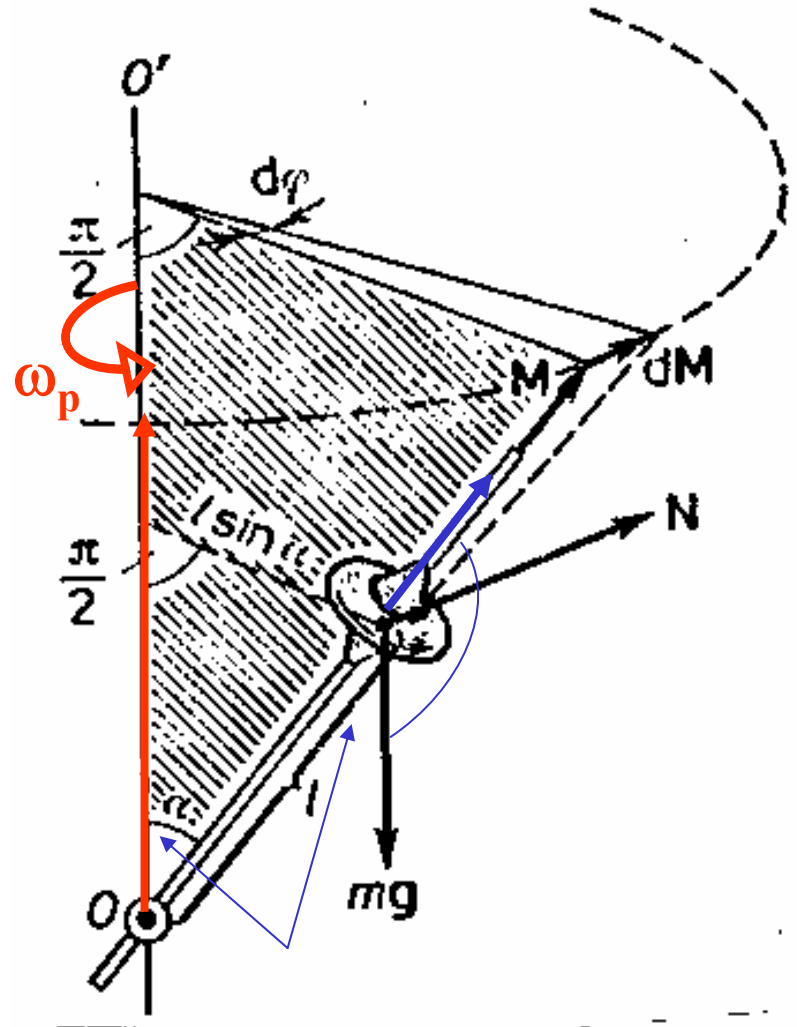
$$\mathbf{N} = \mathbf{N}_g (= l \mathbf{e}_l \times m \mathbf{g})$$

$$N_g = mg l \sin \alpha$$

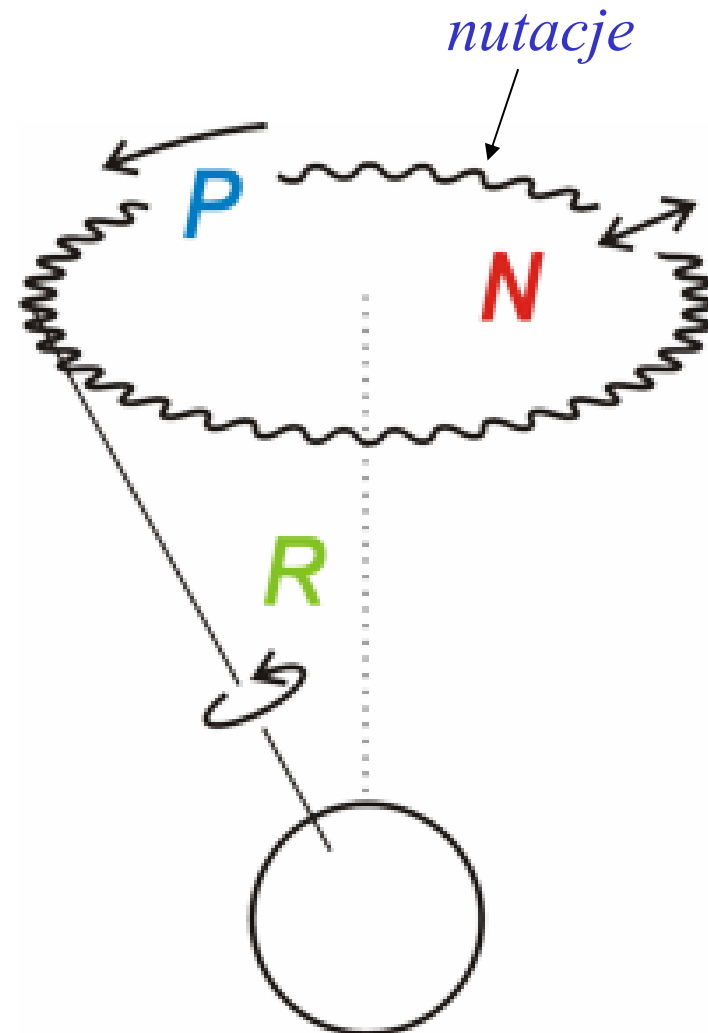
$$mg l \sin \alpha = \omega_p M \sin \alpha$$

częstość precesji

$$\omega_p = mg l / M = mg l / I \omega$$

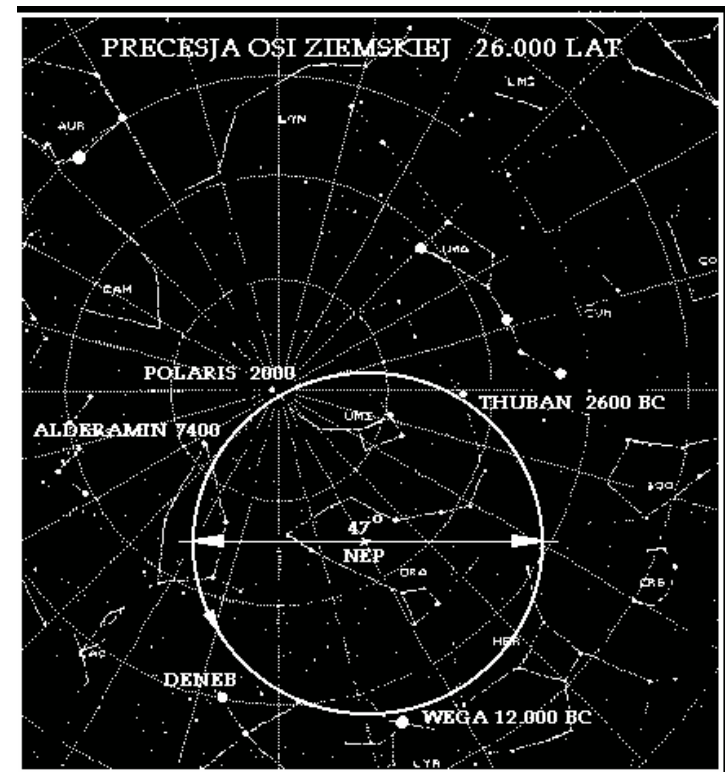
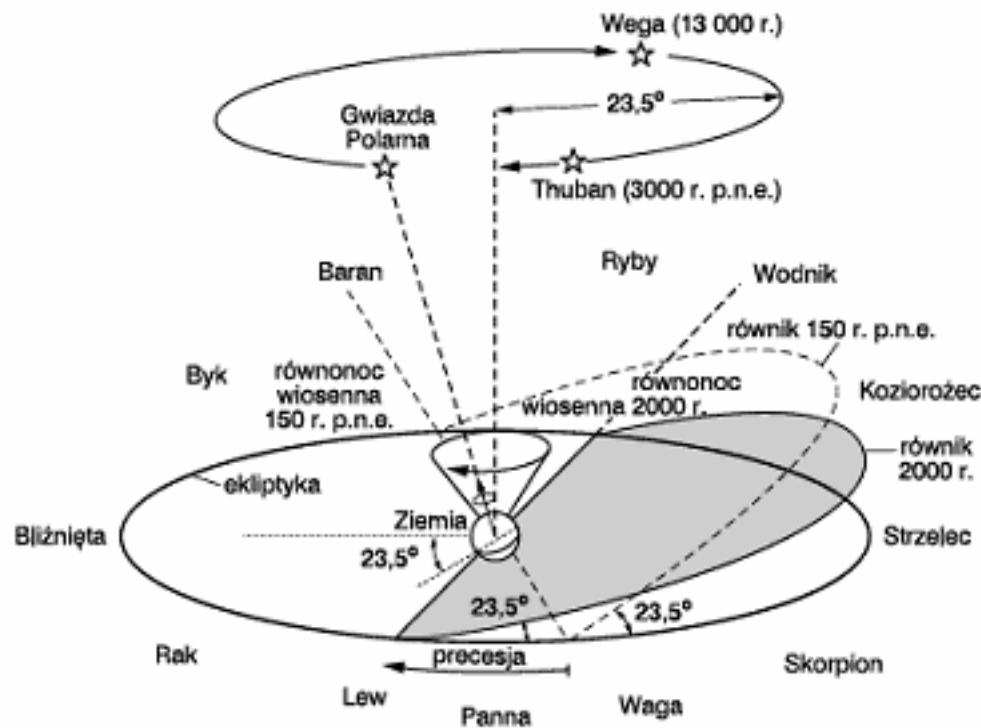


Nutacje



Precesja osi Ziemi została odkryta przez Hipparcha
w 130 roku p.n.e.

Stożek o kącie 47° zakreślany przez oś w ciągu 25 700 lat
(t.zw. rok platoński)



Żyrokompas

Oś wirującego żyroskopu na Ziemi obraca się wraz z nią z prędkością kątową $\omega' = \omega_z = 2\pi/24h$

$$\mathbf{N}_z = \mathbf{M} \times \boldsymbol{\omega}'$$

