

Mechanika i STW
Ćwiczenia wykładowe nr 11
28 maja 2020

Zadanie 1. Czteropędkość \vec{U} masywnej cząstki w STW może być zdefiniowana jako

1. unormowany do wartości c wektor styczny do linii świata cząstki skierowany ku przyszłości;
2. wektor styczny do linii świata sparametryzowanej czasem własnym.

Pokazać równoważność obu definicji.

Rozwiązanie. Jeśli (x, y, z) i (x', y', z') są różnymi kartezjańskimi układami współrzędnych na standardowej przestrzeni (euklidesowej), to wektory \vec{a} i \vec{b} można przedstawić następująco:

$$\begin{aligned}\vec{a} &= a_x \vec{e}_x + a_y \vec{e}_y + a_z \vec{e}_z = a'_x \vec{e}'_x + a'_y \vec{e}'_y + a'_z \vec{e}'_z, \\ \vec{b} &= b_x \vec{e}_x + b_y \vec{e}_y + b_z \vec{e}_z = b'_x \vec{e}'_x + b'_y \vec{e}'_y + b'_z \vec{e}'_z\end{aligned}$$

i dla standardowego iloczynu skalarnego mamy

$$a_x b_x + a_y b_y + a_z b_z = \vec{a} \circ \vec{b} = a'_x b'_x + a'_y b'_y + a'_z b'_z.$$

Niech (ct, x, y, z) będzie układem współrzędnych na czasoprzestrzeni zdefiniowanym przez czas t i kartezjańskie współrzędne przestrzenne (x, y, z) pewnego inercjalnego układu odniesienia \mathcal{U} . Współrzędne (ct, x, y, z) definiują wersory \vec{e}_{ct} , \vec{e}_x , \vec{e}_y i \vec{e}_z na czasoprzestrzeni \mathbb{M} . Dwa dowolne czterowektory \vec{A} i \vec{B} możemy rozłożyć na składowe w bazie utworzonej przez wersory:

$$\vec{A} = A_{ct} \vec{e}_{ct} + A_x \vec{e}_x + A_y \vec{e}_y + A_z \vec{e}_z, \quad \vec{B} = B_{ct} \vec{e}_{ct} + B_x \vec{e}_x + B_y \vec{e}_y + B_z \vec{e}_z$$

i zdefiniować następujący czasoprzestrzenny iloczyn skalarny pomiędzy tymi wektorami:

$$\vec{A} \bullet \vec{B} := A_{ct} B_{ct} - A_x B_x - A_y B_y - A_z B_z. \quad (1.1)$$

Iloczyn ten jest niezmienniczy przy zamianie układu inercjalnego \mathcal{U} na dowolny inny układ inercjalny \mathcal{U}' (czyli niezmienniczy względem transformacji Poincare): jeśli

$$\vec{A} = A'_{ct} \vec{e}'_{ct} + A'_x \vec{e}'_x + A'_y \vec{e}'_y + A'_z \vec{e}'_z, \quad \vec{B} = B'_{ct} \vec{e}'_{ct} + B'_x \vec{e}'_x + B'_y \vec{e}'_y + B'_z \vec{e}'_z$$

są składowymi wektorów w układzie współrzędnych (ct', x', y', z') związanym z układem odniesienia \mathcal{U}' to

$$\vec{A} \bullet \vec{B} = A'_{ct} B'_{ct} - A'_x B'_x - A'_y B'_y - A'_z B'_z.$$

Niech

$$[a_1, a_2] \ni \lambda \mapsto \chi(\lambda) = \begin{pmatrix} ct(\lambda) \\ x(\lambda) \\ y(\lambda) \\ z(\lambda) \end{pmatrix} \in \mathbb{M}$$

będzie krzywą w czasoprzestrzeni \mathbb{M} . Jeżeli w każdym punkcie krzywej jej wektor styczny

$$\vec{\chi} := \frac{d\chi}{d\lambda} = c \frac{dt}{d\lambda} \vec{e}_{ct} + \frac{dx}{d\lambda} \vec{e}_x + \frac{dy}{d\lambda} \vec{e}_y + \frac{dz}{d\lambda} \vec{e}_z$$

spełnia

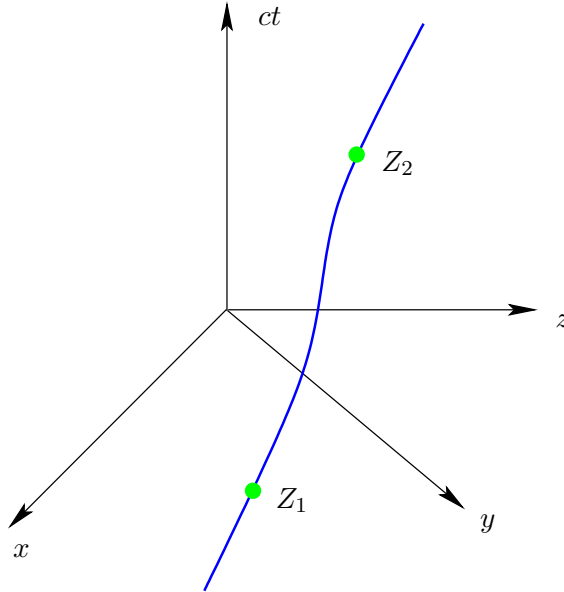
$$(i) \quad \vec{\chi} \bullet \vec{\chi} > 0, \quad (ii) \quad \vec{\chi} \bullet \vec{\chi} = 0, \quad (iii) \quad \vec{\chi} \bullet \vec{\chi} < 0,$$

to mówimy, że krzywa χ jest (i) *czasowa*, (ii) *zerowa*, (iii) *przestrzenna*.

“Czasoprzestrzenną długość” krzywej χ , należącej do jednej z powyżej określonych klas, możemy zdefiniować następująco:

$$|\chi| := \int_{a_1}^{a_2} \sqrt{|\vec{\chi} \bullet \vec{\chi}|} d\lambda \quad (1.2)$$

— podobnie jak długość krzywej w przestrzeni euklidesowej, “czasoprzestrzenna długość” nie zmienia się na skutek reparametryzacji krzywej χ .



Rys. 1: Linia świata

Niech funkcje $t \mapsto (x(t), y(t), z(t))$ opisują ruch cząstki w układzie \mathcal{U} . Wtedy obraz krzywej

$$t \mapsto \chi(t) = \begin{pmatrix} ct \\ x(t) \\ y(t) \\ z(t) \end{pmatrix} \in \mathbb{M} \quad (1.3)$$

jest nazywany *linią świata* cząstki. W STW przyjmuje się, że linie świata cząstek masowych są czasowe, a linie świata cząstek bezmasowych są zerowe.

Niech zdarzenia Z_1 i Z_2 należą do linii świata χ pewnej cząstki masowej (patrz rys. 1). “Czasoprzestrzenną długość” odcinka $\chi_{Z_1 Z_2}$ tej linii o początku Z_1 i końcu Z_2 obliczamy następująco: znajdujemy wektor styczny do linii świata (1.3),

$$\vec{\chi} = c\vec{e}_{ct} + v_x\vec{e}_x + v_y\vec{e}_y + v_z\vec{e}_z = c\vec{e}_{ct} + \vec{v} \quad (1.4)$$

(\vec{v} jest tu prędkością cząstki względem \mathcal{U}) i w drugim kroku stosujemy wzór (1.2):

$$\begin{aligned} |\chi_{Z_1 Z_2}| &= \int_{t_1}^{t_2} \sqrt{|\vec{\chi} \bullet \vec{\chi}|} dt = \int_{t_1}^{t_2} \sqrt{\vec{\chi} \bullet \vec{\chi}} dt = \int_{t_1}^{t_2} \sqrt{c^2 - v_x^2 - v_y^2 - v_z^2} dt = \\ &= \int_{t_1}^{t_2} \sqrt{c^2 - \vec{v}^2} dt, \end{aligned}$$

gdzie t_i jest czasem zajścia w układzie \mathcal{U} zdarzenia Z_i i gdzie w drugim kroku opuściliśmy wartość bezwzględną, ponieważ dla krzywej czasowej $\vec{\chi} \bullet \vec{\chi} > 0$.

Powyższa obliczona wielkość ma następującą interpretację fizyczną:

$$\frac{|\chi_{Z_1 Z_2}|}{c} \equiv \Delta\tau$$

jest upływem czasu, jaki od zdarzenia Z_1 do zdarzenia Z_2 odmierzy zegar współporuszający się z rozważaną cząstką (przy dodatkowym założeniu, że mechanizm zegara jest nieczuły na przeciążenia doznawane podczas ruchu). Wielkość $\Delta\tau$ nazywana jest upływem *czasu własnego* cząstki.

Niech t_0 będzie dowolnie wybraną chwilą w układzie \mathcal{U} . Dla linii świata χ definiujemy

$$\tau(\bar{t}) := \frac{1}{c} \int_{t_0}^{\bar{t}} \sqrt{\vec{\chi} \bullet \vec{\chi}} dt. \quad (1.5)$$

Odwracając tak otrzymaną funkcję $t \mapsto \tau(t)$ do funkcji $\tau \mapsto t(\tau)$ możemy zreparametryzować linię świata χ daną wzorem (1.3) uzyskując krzywą

$$\tau \mapsto \tilde{\chi}(\tau) := \chi(t(\tau)) = \begin{pmatrix} ct(\tau) \\ x(t(\tau)) \\ y(t(\tau)) \\ z(t(\tau)) \end{pmatrix} \in \mathbb{M}$$

o której możemy powiedzieć, że jest linią świata cząstki sparametryzowaną czasem własnym τ .

Wektor styczny do linii świata $\tilde{\chi}$ można przedstawić następująco:

$$\vec{\tilde{\chi}} = \frac{d\tilde{\chi}}{d\tau} = \frac{d\chi}{dt} \frac{dt}{d\tau} = \frac{\vec{\chi}}{\frac{d\tau}{dt}} = \frac{\vec{\chi}}{\frac{1}{c} \sqrt{\vec{\chi} \bullet \vec{\chi}}} = c \frac{\vec{\chi}}{\sqrt{\vec{\chi} \bullet \vec{\chi}}}, \quad (1.6)$$

gdzie pochodną $d\tau/dt$ odczytaliśmy z definicji (1.5).

Widać stąd, że $\vec{\tilde{\chi}}$ jest unormowany do wartości c . Jest on też skierowany ku przyszłości, ponieważ czas własny τ wzrasta wraz ze wzrostem czasu współrzędnościowego t . Płyńie stąd wniosek, że $\vec{\tilde{\chi}}$ jest czteroprędkością \vec{U} rozważanej cząstki.

Podstawiając (1.4) do (1.6) otrzymujemy na zakończenie następujące wyrażenie na czteroprędkość:

$$\vec{U} = c \frac{\vec{\chi}}{\sqrt{\vec{\chi} \bullet \vec{\chi}}} = c \frac{c\vec{e}_{ct} + \vec{v}}{\sqrt{c^2 - \vec{v}^2}} = \frac{c\vec{e}_{ct} + \vec{v}}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} = \gamma(c\vec{e}_{ct} + \vec{v}).$$

□

Zadanie 2. Układ inercjalny \mathcal{U}' porusza się względem układu inercjalnego \mathcal{U} z prędkością $\vec{v} = v\vec{e}_x$, a transformacje Lorentza pomiędzy współrzędnymi (ct, x, y, z) układu \mathcal{U} a współrzędnymi (ct', x', y', z') układu \mathcal{U}' mają standardową postać. Para dodatnich półosi Ox i Ox' wycinają z hiperboli

$$H := \{ (ct, x, y, z) \in \mathbb{M} \mid (ct)^2 - x^2 = \pm r^2, r > 0, y = 0 = z \} \quad (2.1)$$

dwa łuki. Obliczyć iloraz “czasoprzestrzennej długości” każdego z tych łuków i wartości r . Przedyskutować związek otrzymanych wyników z radianem jako miarą kąta w przestrzeni euklidesowej.

Rozwiązanie. Transformacje Lorentza pomiędzy współrzędnymi (ct, x, y, z) układu \mathcal{U} a współrzędnymi (ct', x', y', z') układu \mathcal{U}' mają standardową postać:

$$\begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \gamma & \beta\gamma & 0 & 0 \\ \beta\gamma & \gamma & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} ct' \\ x' \\ y' \\ z' \end{pmatrix}, \quad (2.2)$$

gdzie

$$\beta \equiv \frac{v}{c}, \quad |\beta| < 1, \quad \gamma \equiv \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} \geq 1.$$

Funkcja

$$] - 1, 1[\ni \beta \mapsto f(\beta) := \beta\gamma = \frac{\beta}{\sqrt{1 - \beta^2}} \in \mathbb{R} \quad (2.3)$$

ma pochodną

$$f'(\beta) = \frac{1}{(\sqrt{1 - \beta^2})^3} > 0,$$

jest więc rosnąca na całej swojej dziedzinie i w konsekwencji jest różnowartościowa. Z drugiej strony,

$$\lim_{\beta \rightarrow -1^+} \frac{\beta}{\sqrt{1 - \beta^2}} = -\infty, \quad \lim_{\beta \rightarrow 1^-} \frac{\beta}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \infty,$$

co (w połączeniu z ciągłością i dziedziną w postaci pojedynczego przedziału) oznacza surjektywność. Funkcja (2.3) jest zatem bijekcją z $] - 1, 1[$ na \mathbb{R} .

Ponieważ sinus hiperboliczny jest bijekcją z \mathbb{R} w siebie, więc dla każdej $\beta \in] - 1, 1[$ można znaleźć dokładnie jedną liczbę $\psi \in \mathbb{R}$ spełniającą

$$\beta\gamma = \frac{\beta}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \sinh \psi. \quad (2.4)$$

(i na odwrót, dla każdej $\psi \in \mathbb{R}$ istnieje dokładnie jedna liczba $\beta \in] - 1, 1[$, spełniająca powyższe równanie).

Mamy ponadto

$$\gamma^2 - (\beta\gamma)^2 = \frac{1}{1 - \beta^2} - \frac{\beta^2}{1 - \beta^2} = 1$$

i

$$\cosh^2 \psi - \sinh^2 \psi = 1.$$

Z trzech powyższych równań oraz z dodatniości γ i $\cosh \psi$ wynika równość

$$\gamma = \cosh \psi.$$

Dzieląc stronami równanie (2.4) przez powyższe otrzymujemy

$$\beta = \operatorname{tgh} \psi.$$

Zależność odwrotna to

$$\psi = \operatorname{ar} \operatorname{tgh} \beta = \frac{1}{2} \ln \frac{1 + \beta}{1 - \beta}.$$

Transformacje Lorentza można zatem zapisać w postaci

$$\begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cosh \psi & \sinh \psi & 0 & 0 \\ \sinh \psi & \cosh \psi & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} ct' \\ x' \\ y' \\ z' \end{pmatrix}, \quad (2.5)$$

i nazwać, przez analogię do transformacji obrotów w zwykłej przestrzeni, *obrotom hiperbolicznym o kąt hiperboliczny ψ* .

Oś Oct' to zbiór wszystkich zdarzeń, dla których $x' = y' = z' = 0$, a oś Ox' , dla których to zbiór wszystkich zdarzeń, dla których $ct' = y' = z' = 0$. Korzystając z transformacji (2.5) możemy otrzymać opis tych osi w układzie współrzędnych (ct, x, y, z) . W przypadku osi Oct' zachodzi

$$\begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cosh \psi & \sinh \psi & 0 & 0 \\ \sinh \psi & \cosh \psi & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} ct' \\ 0 \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} ct' \cosh \psi \\ ct' \sinh \psi \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix},$$

skąd mamy

$$\frac{ct}{x} = \operatorname{ctgh} \psi$$

czyli

$$ct = \operatorname{ctgh} \psi x. \quad (2.6)$$

Oś Ox' :

$$\begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cosh \psi & \sinh \psi & 0 & 0 \\ \sinh \psi & \cosh \psi & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 \\ x' \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} x' \sinh \psi \\ x' \cosh \psi \\ 0 \\ 0 \end{pmatrix}, \quad (2.7)$$

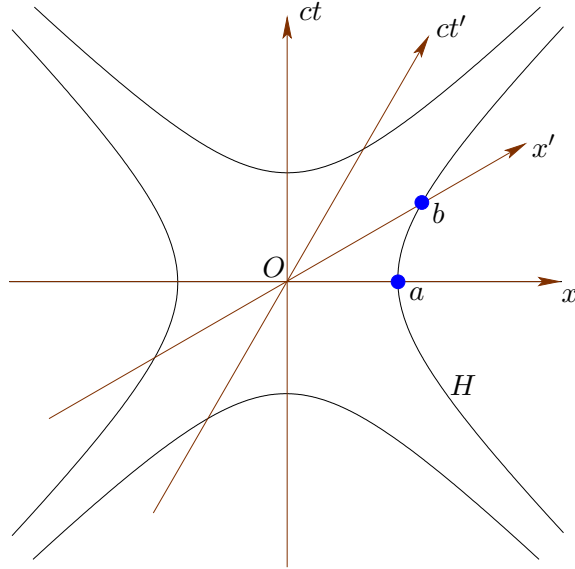
skąd mamy

$$\frac{ct}{x} = \operatorname{tgh} \psi$$

czyli

$$ct = \operatorname{tgh} \psi x. \quad (2.8)$$

Jak widać z powyższych obliczeń obie osie Oct' i Ox' zawierają się w płaszczyźnie $y = 0 = z$, dlatego też od tego momentu ograniczymy nasze rozważania do tej płaszczyzny.



Rys. 2: Hiperbola H i osie Ox' i Ox we współrzędnych (ct, x)

Rysunek 2 przedstawia hiperbolę H zdefiniowaną warunkami (2.1) oraz osie Ox' i Ox naniesione na podstawie wzorów (2.6) i (2.8) (pamiętajmy, że $\operatorname{tgh} \psi \operatorname{ctgh} \psi = 1$) na siatkę współrzędnych (ct, x) .

Naszym zadaniem będzie teraz obliczenie “czasoprzestrzennej długości” łuku, jaki z hiperboli H wycinają dodatnie półosie Ox i Ox' — łuk ten jest częścią prawej gałęzi hiperboli leżącą pomiędzy punktami a i b na rysunku 2 i dlatego będziemy oznaczać go symbolem H_{ab} . Prawa gałąź hiperboli to podzbiór zbioru (2.1) zadany przez znak $-$ przy r^2 i warunek $x > 0$. Wobec tego gałąź tą możemy sparametryzować następująco:

$$\mathbb{R} \ni \lambda \mapsto \chi(\lambda) = \begin{pmatrix} ct(\lambda) \\ x(\lambda) \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} r \sinh \lambda \\ r \cosh \lambda \end{pmatrix} \in \text{płaszczyzny } y = 0 = z. \quad (2.9)$$

Współrzędne (ct, x) punktu a to

$$(0, r) = (r \sinh 0, r \cosh 0) = \chi(0), \quad (2.10)$$

a współrzędne punktu b będącego przecięciem prawej gałęzi hiperboli H i osi Ox' spełniają (patrz (2.1), (2.7) i rysunek 2)

$$(ct)^2 - x^2 = -r^2, \quad ct = x' \sinh \psi > 0, \quad x = x' \cosh \psi > 0.$$

Mamy stąd

$$(x' \sinh \psi)^2 - (x' \cosh \psi)^2 = (x')^2 (\sinh^2 \psi - \cosh^2 \psi) = -(x')^2 = -r^2,$$

co (uwzględniając dodatniość r i x') daje

$$x' = r.$$

Zatem we współrzędnych (ct, x)

$$b = (r \sinh \psi, r \cosh \psi) = \chi(\psi).$$

Z powyższego wyniku i z równania (2.10) wynika, że łuk H_{ab} opisany jest odwzorowaniem (2.9) z parametrem λ ograniczonym do przedziału $[0, \psi]$.

Możemy teraz policzyć “czasoprzestrzenną długość” rozważanego łuku. Z definicji (1.2)

$$|H_{ab}| = \int_0^\psi \sqrt{|\vec{\chi} \bullet \vec{\chi}|} d\lambda.$$

Wektor styczny do krzywej (2.9) ma postać

$$\vec{\chi} = r \cosh \lambda \vec{e}_{ct} + r \sinh \lambda \vec{e}_x,$$

więc

$$\vec{\chi} \bullet \vec{\chi} = (r \cosh \lambda)^2 - (r \sinh \lambda)^2 = r^2.$$

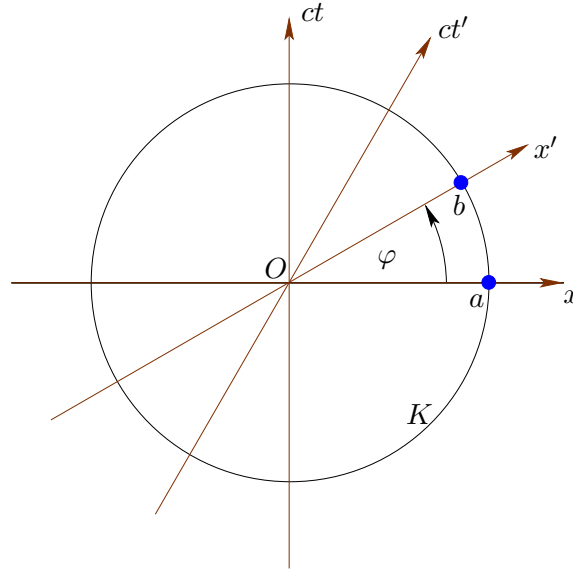
Mamy stąd

$$|H_{ab}| = \int_0^\psi r d\lambda = r\psi.$$

W konsekwencji szukany iloraz “czasoprzestrzennej długości” łuku H_{ab} i wartości r to

$$\frac{|H_{ab}|}{r} = \psi. \quad (2.11)$$

Ten sam wynik otrzymamy dzieląc “czasoprzestrzenną długość” łuku wycinanego z hiperboli H przez dodatnie półosie Ox i Ox' przez wartość r .



Rys. 3: Miara kąta φ w przypadku euklidesowym

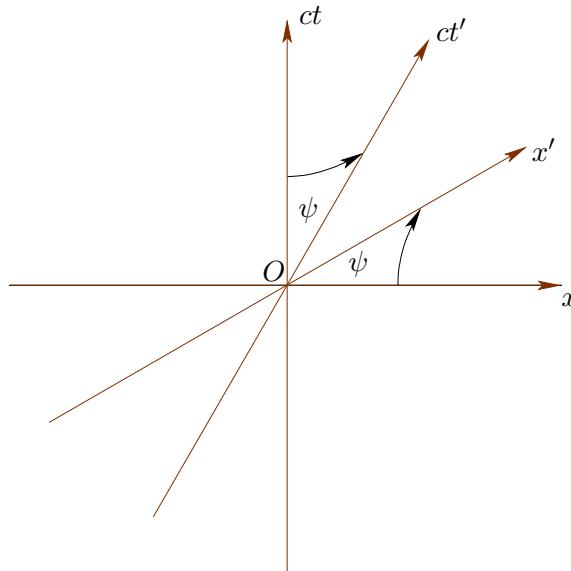
Gdyby geometria czasoprzestrzeni \mathbb{M} w STW była geometrią euklidesową, to na pytanie o (naturalną) miarę kąta φ pomiędzy osiami Ox i Ox' odpowiedzielibyśmy następująco: w płaszczyźnie $y = 0 = z$ narysowalibyśmy okrąg K o środku O i promieniu r (patrz rysunek 3), obliczylibyśmy długość (nie dłuższego) łuku okręgu wyznaczonego przez punkty przecięcia dodatnich półosi Ox i Ox' z okręgiem K , i podzieliwszy otrzymaną długość przez r otrzymalibyśmy wartość kąta φ wyrażoną w radianach.

Zauważmy, że licząc iloraz (2.11) postąpiliśmy analogicznie używając obiektów odpowiednich z punktu widzenia geometrii czasoprzestrzeni \mathbb{M} . I tak, zamiast okręgu K użyliśmy hiperboli H . Okrąg K zdefiniowany jest następująco (porównaj z (2.1)):

$$K = \{ (ct, x, y, z) \in \mathbb{M} \mid (ct)^2 + x^2 = \pm r^2, r > 0, y = 0 = z \}$$

— innymi słowy, jest to zbiór wszystkich punktów leżących na płaszczyźnie $y = 0 = z$, których kwadrat (euklidesowej) odległości od punktu O jest równy $\pm r^2$. Zaś hiperbola (2.1) jest to zbiór wszystkich punktów leżących na płaszczyźnie $y = 0 = z$, których czasoprzestrzenny interwał liczony od punktu O jest równy $\pm r^2$. Z drugiej strony zamiast liczyć (euklidesową) długość łuku H_{ab} w naturalny sposób obliczyliśmy jej czasoprzestrzenny odpowiednik.

Widać stąd, że wielkość ψ pojawiająca się w transformacjach Lorentza (2.5) jak najbardziej zasługuje na miano kąta hiperbolicznego. Można tu nawet pójść o krok czy dwa dalej, i (i) powiedzieć, że ψ jest to kąt wyrażony w “radianach hiperbolicznych” oraz (ii) oznaczać na rysunkach kąt ψ za pomocą łuku hiperboli ze strzałką (skoro zwykły kąt jest oznaczany łukiem okręgu ze strzałką):



Rys. 4: Kąt hiperboliczny ψ

□