

2025 수치상대론 및 중력파 여름학교
(2025.07.28~08.01, 한국천문연구원)

일반상대론 기초

강궁원

(중앙대 물리학과, gwkwang@cau.ac.kr)

✓ 여름학교 주제

• 수치상대론

- 3+1 형식화
- 수치해석 기초
- 블랙홀 쌍성의 형성과 진화
- 중성자별 구조와 상태방정식
- 블랙홀 Quasi-normal modes

• 중력파

- 중력파 기초
- 블랙홀 쌍성 중력파형
- 중력파 검출기 개선 기술개발
- 데이터분석 기초, 신호탐색 및 모수추정
- 배경복사 중력파 및 Pulsar timing array
- 중력파의 중력렌징
- 다중신호 천문학
- 중력파 우주론

일반상대론, 천체물리/천문학, 광학,

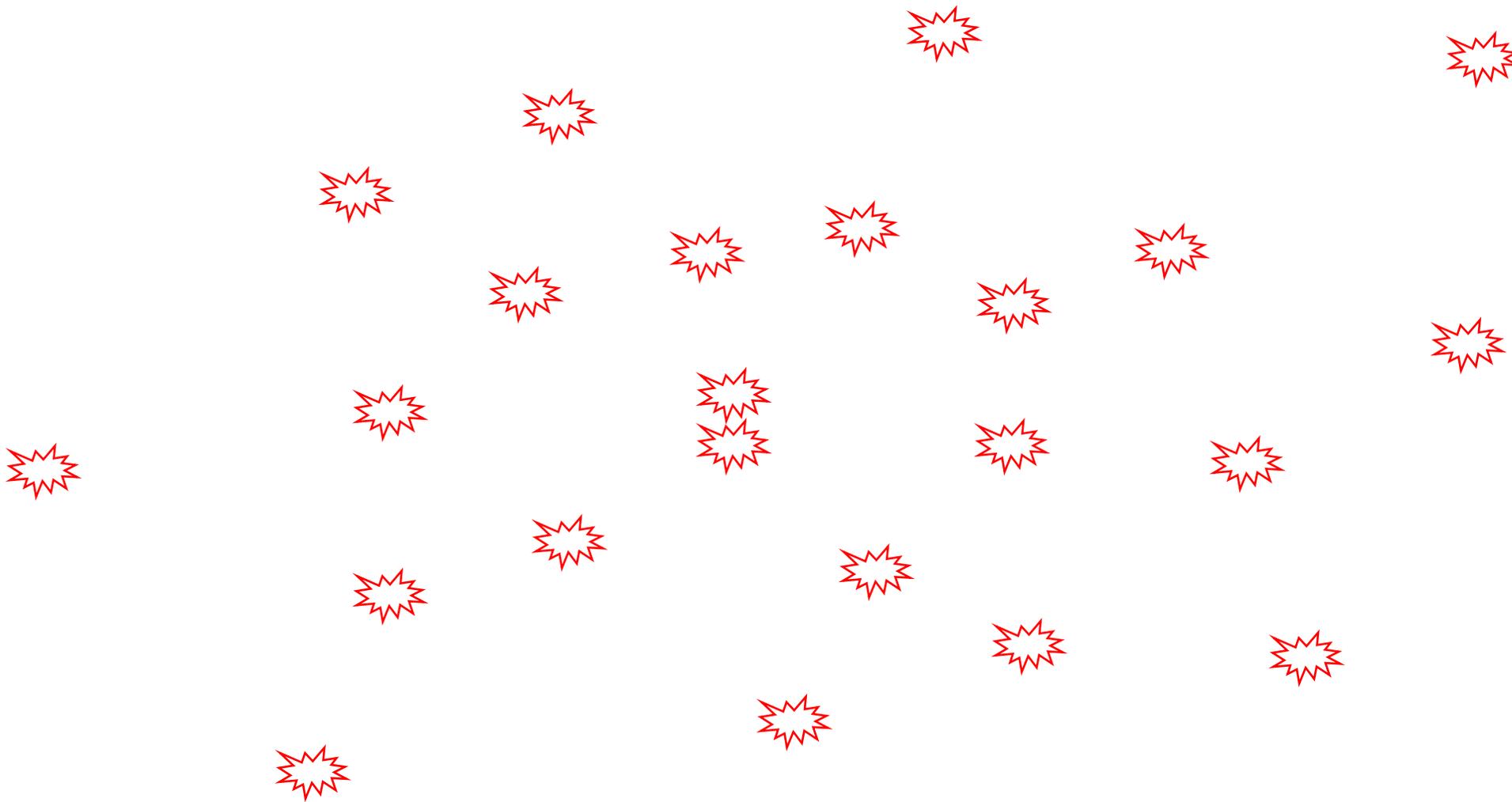
목 차

- I. 특수상대론
- II. 일반상대론
- III. 시공간 해의 분석: 블랙홀

1. 특수상대론

✓ 새로운 접근 방법

“시간과 공간의 기본 개념”





- 어떻게 이 것(사건)을 표시하나?



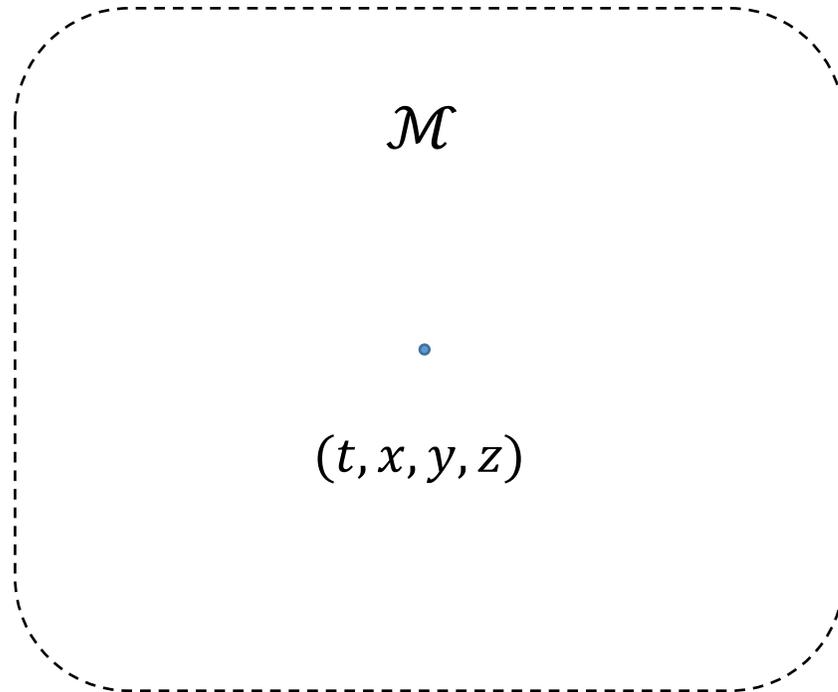
- 어디서? → “위치/장소”: (x, y, z)



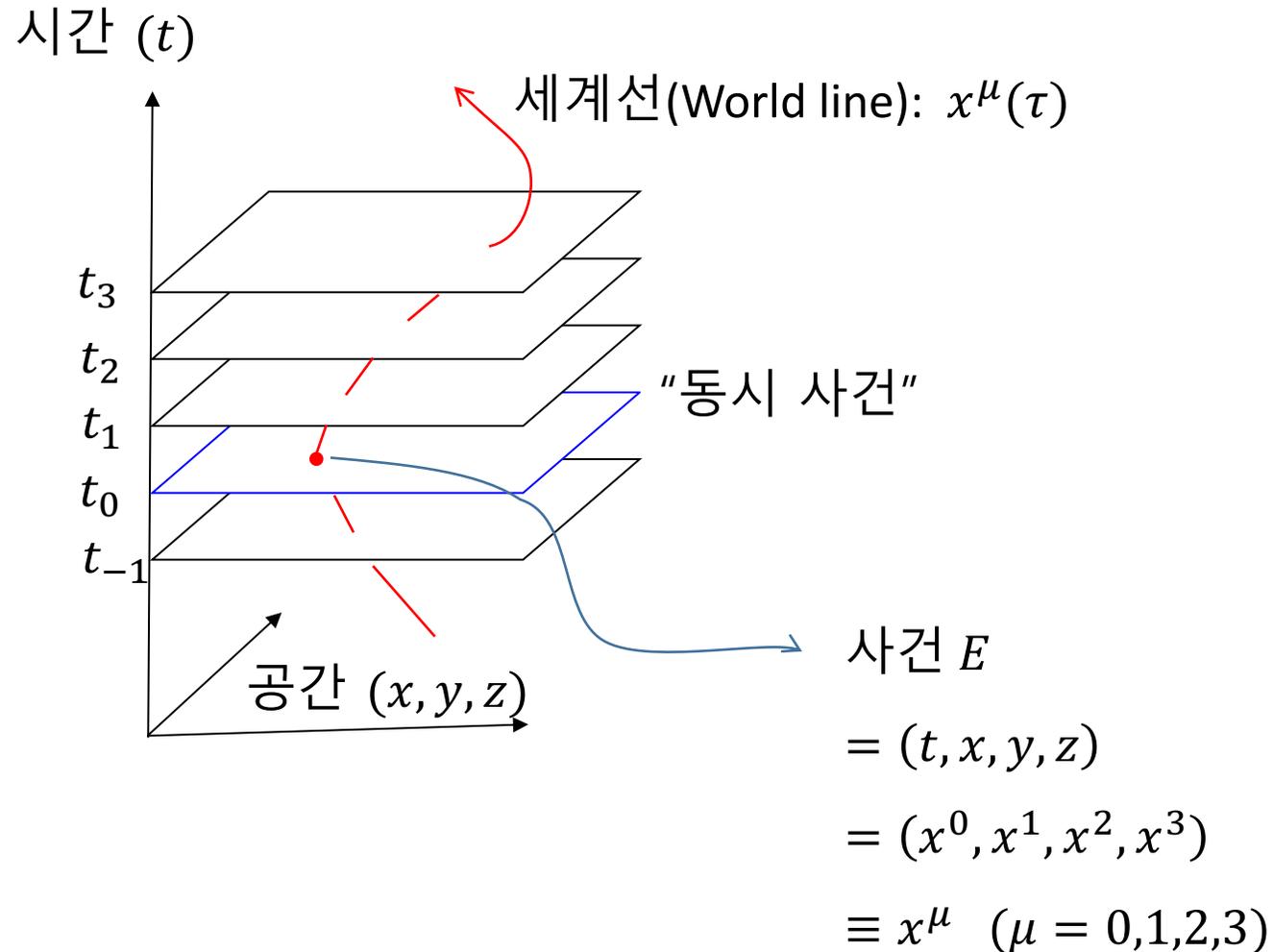
- 언제? → “시각(시간)”: t

→ “사건”: $E = (t, x, y, z)$ 시공간 좌표

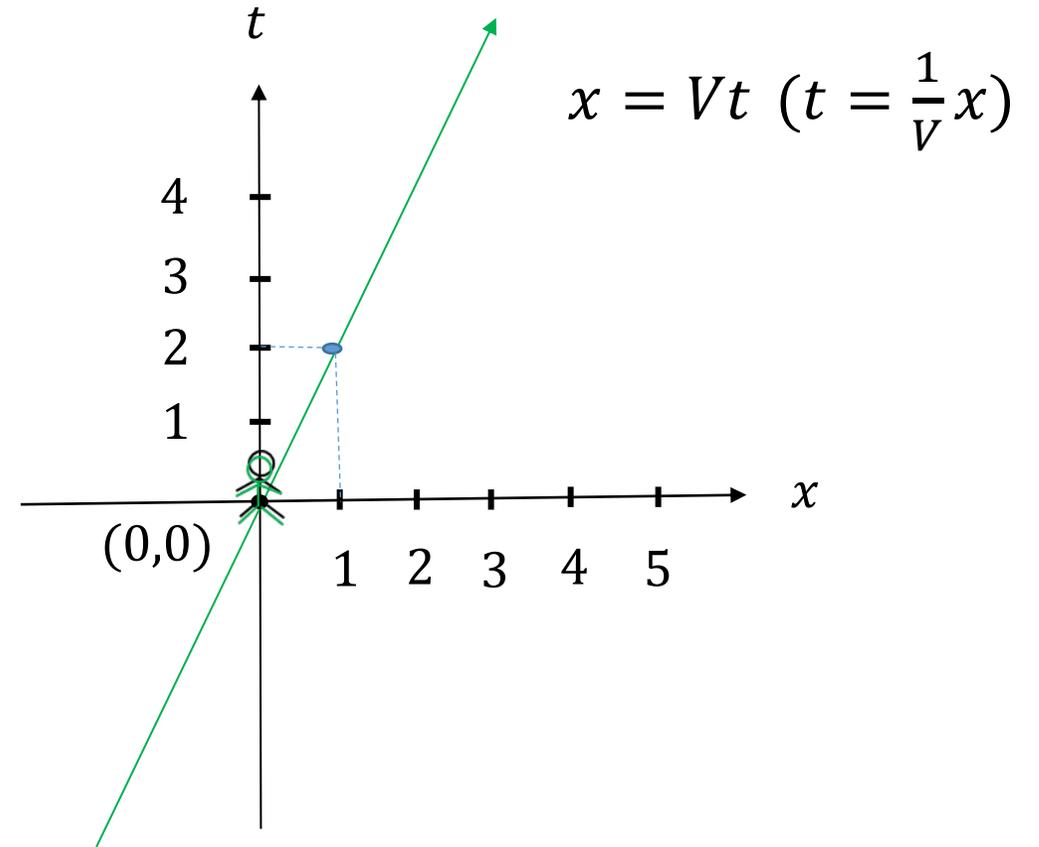
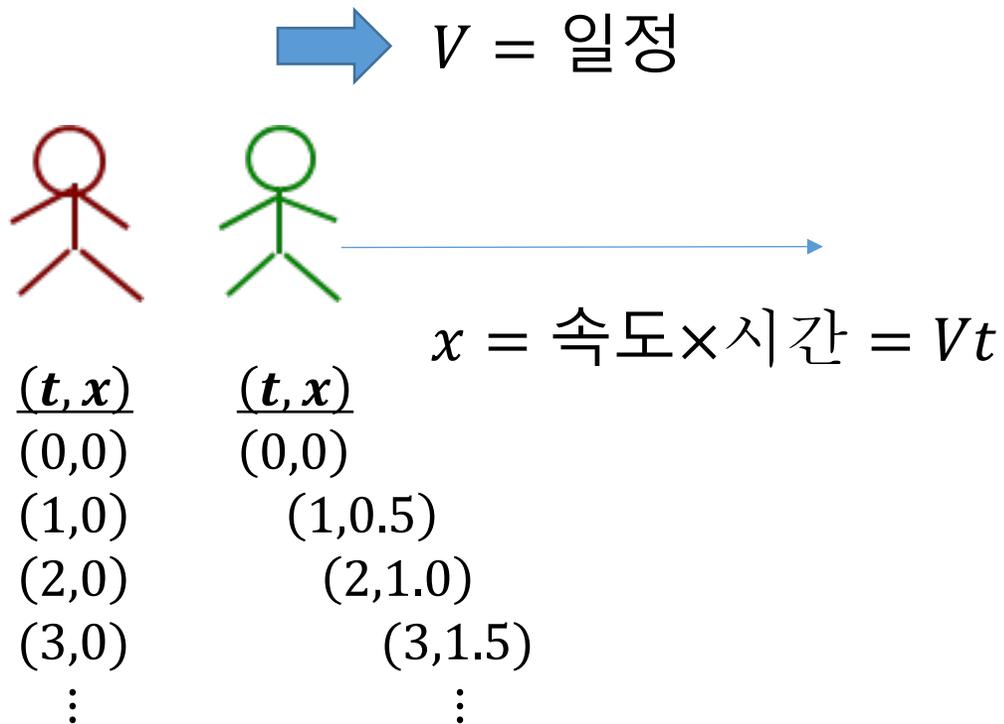
시공간(\mathcal{M}) = “사건의 집합”
= “사건의 4차원 연속체”



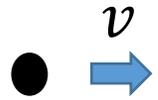
- 시공간 도표(Spacetime Diagram)



• 세계선 연습(1): 등속 운동



• 세계선 연습(2): 등가속 운동

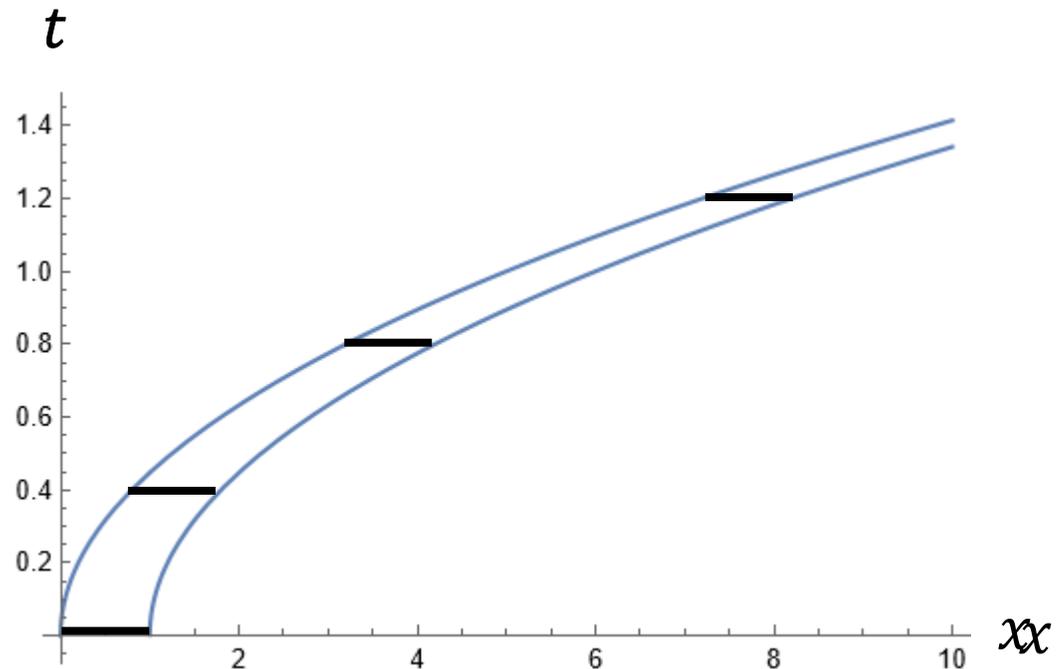


$v(t) =$ 일정하게 증가

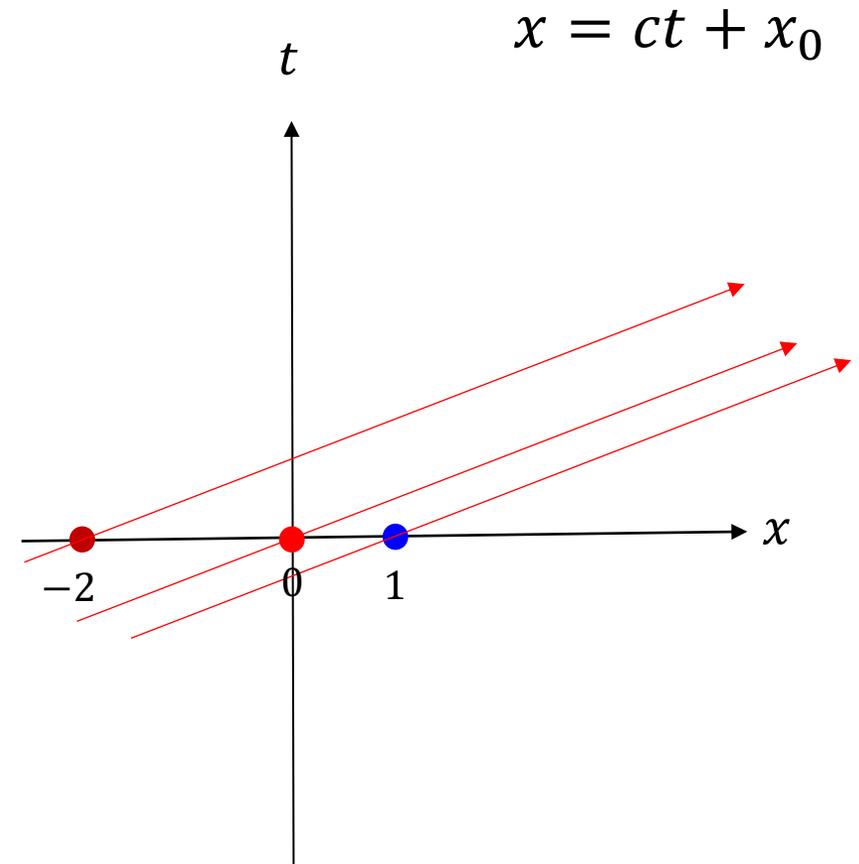
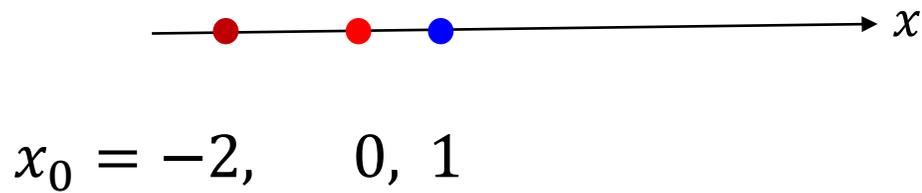
→ $x = x_0 + \frac{1}{2}at^2$



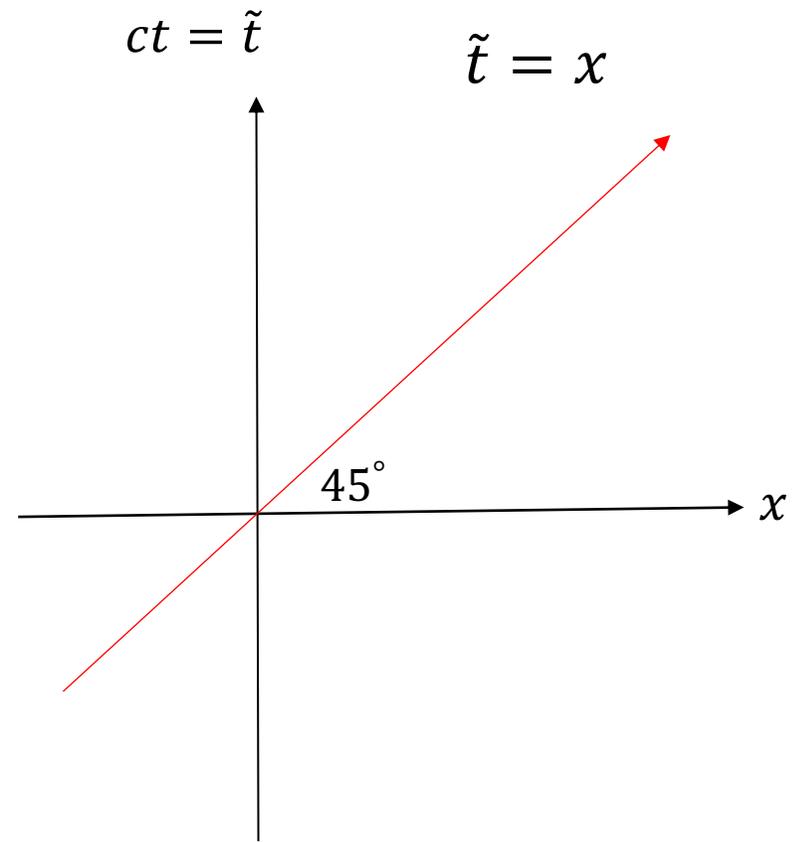
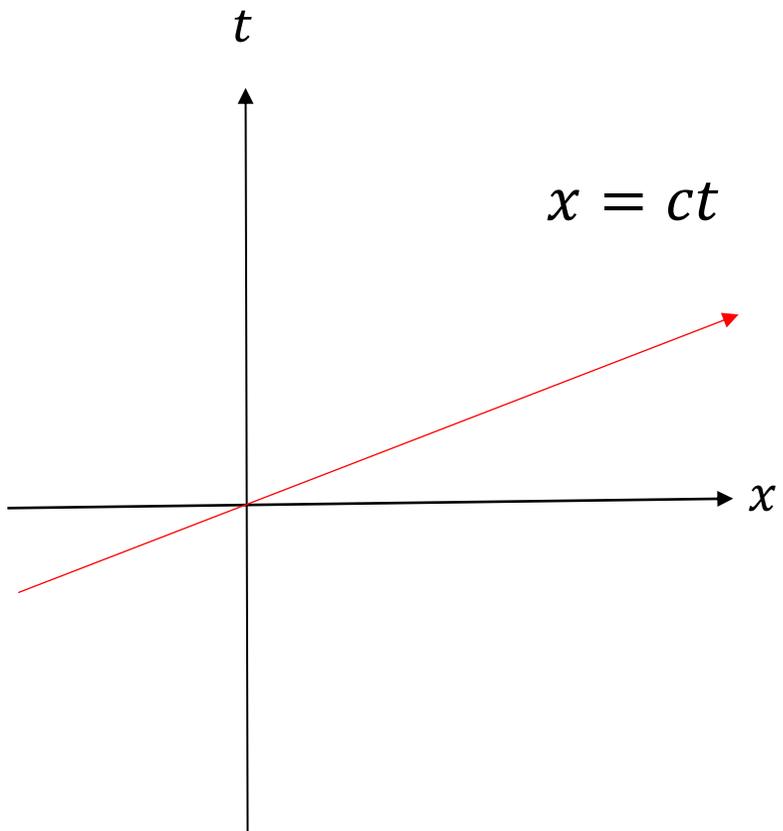
막대: L



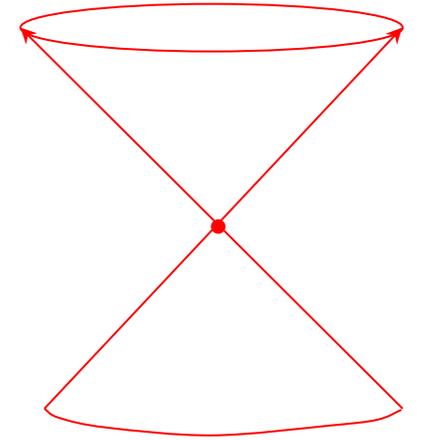
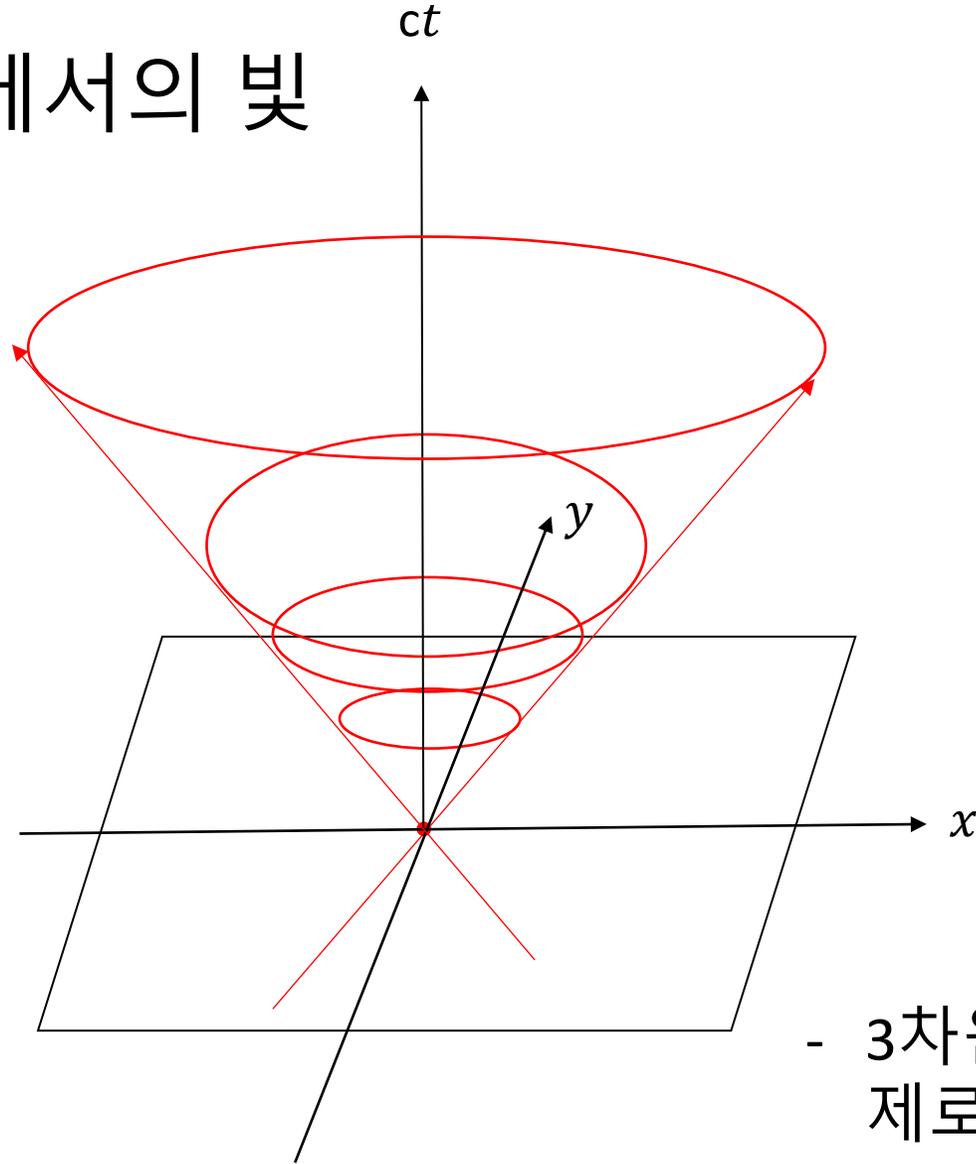
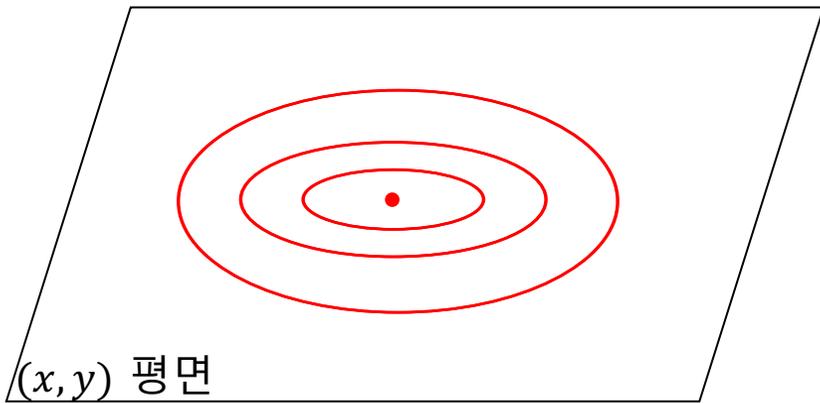
- 세계선 연습(3): 빛의 경로($V = c$)



- 시간 축의 척도 변경: $Vt \rightarrow c \times t$



- 세계선 연습(4): 평면에서의 빛

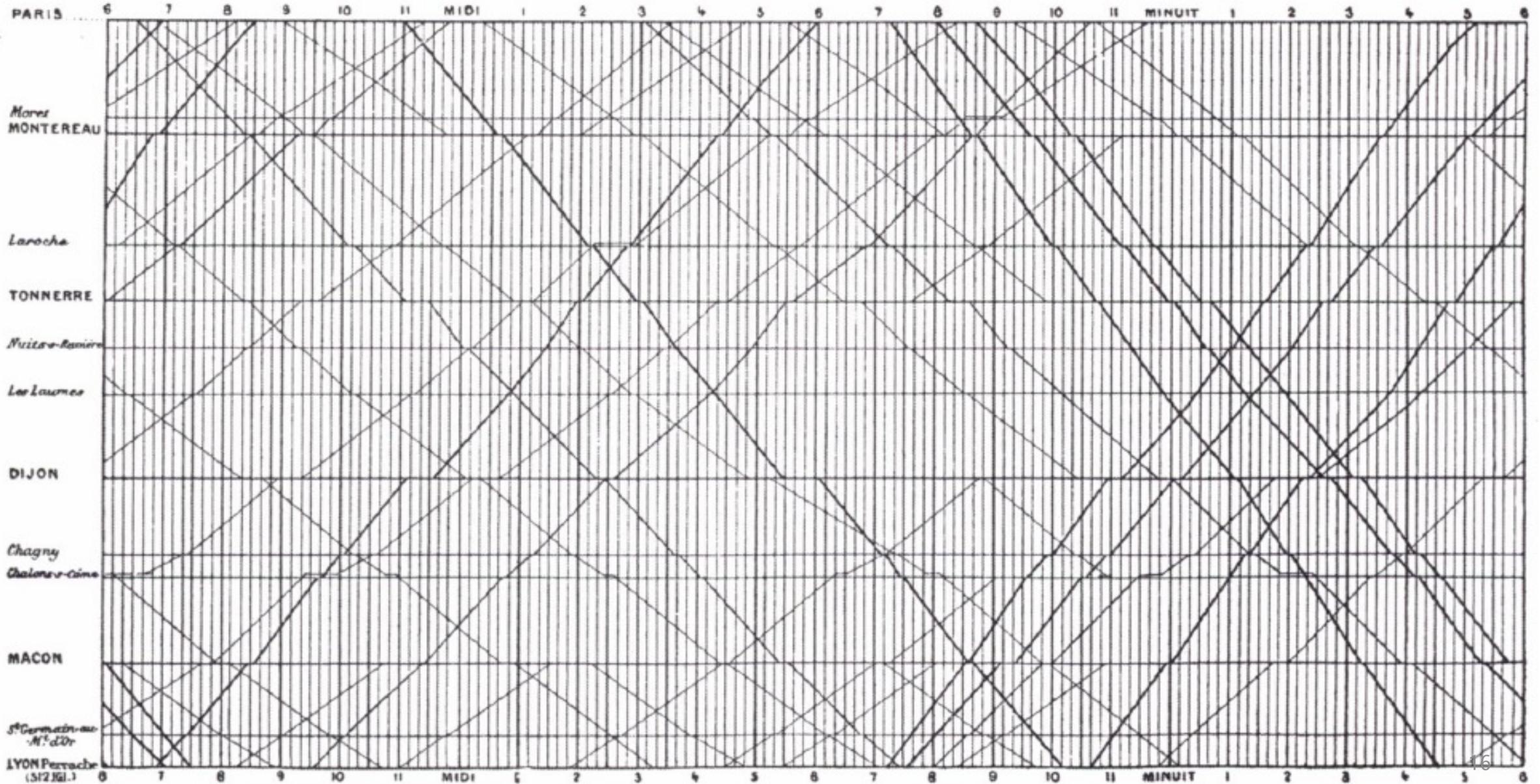


“광뿔(Light-cone)”

- 3차원의 경우 원은 실제로는 구면을 나타냄

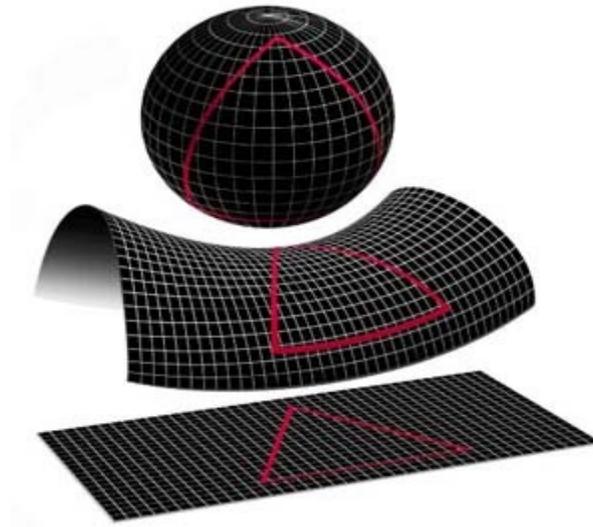
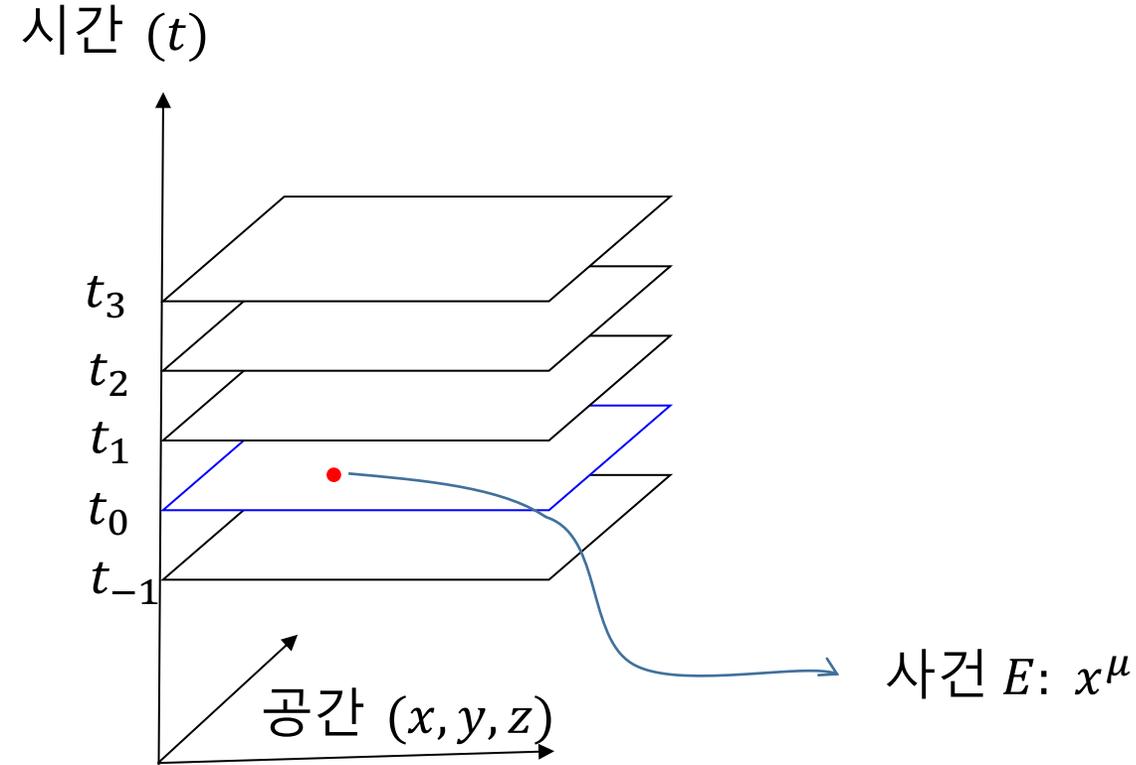
BOX 4.2 Railway Trains in Spacetime : 파리 - 리옹(1885(?))

(그림 출처: Hartle)



✓ 메트릭 구조

- “사건” 자체가 물리적인 실체인가?
- “사건”과 “사건” 사이의 관계, 즉 “거리”가 물리적인 실체
- 임의의 두 사건간의 거리: 공간적 거리, 시간적 거리,



• 내각의 합:

$> 180^\circ$

$< 180^\circ$

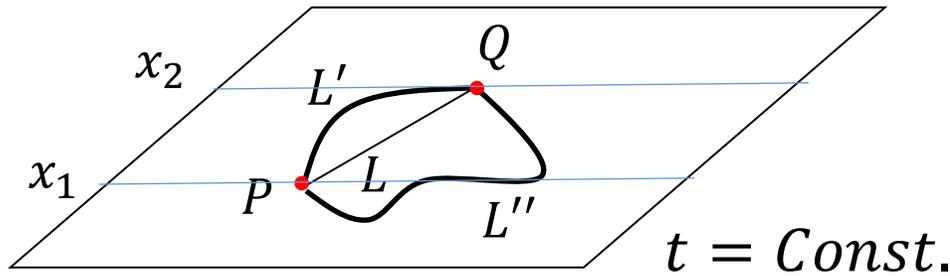
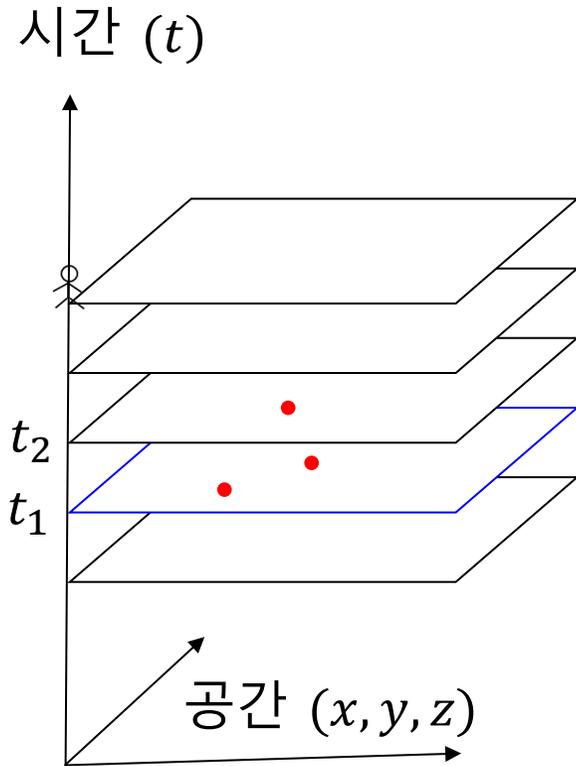
$= \pi$

(출처: NASA)

✓ “두 사건 간의 공간거리”

$$P = (t_1, x_1, y_1, z_1) \sim Q = (t_2, x_2, y_2, z_2)$$

- 다른 위치 동시 사건($t_1 = t_2$): “공간적” 거리

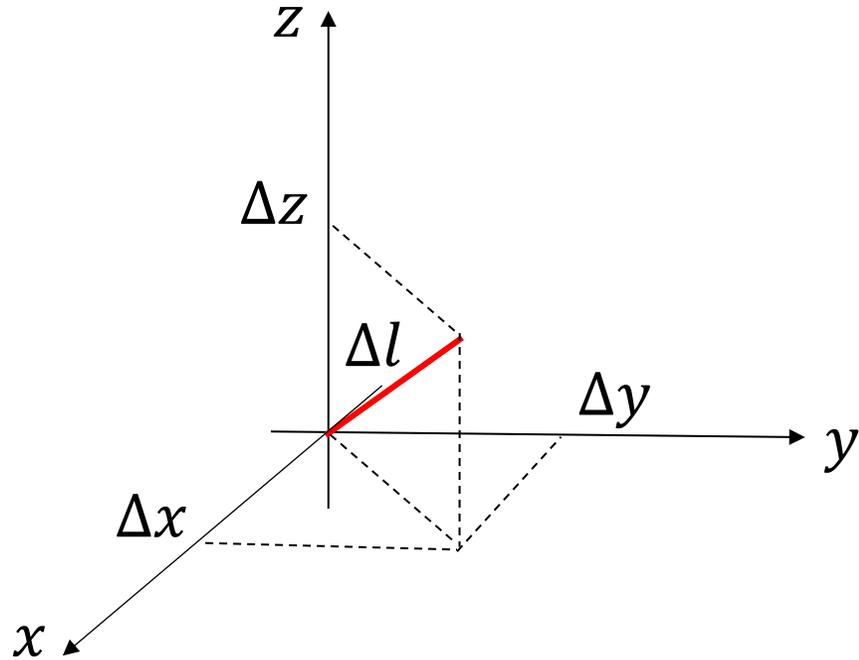


$$L < L' < L''$$

$t = Const.$

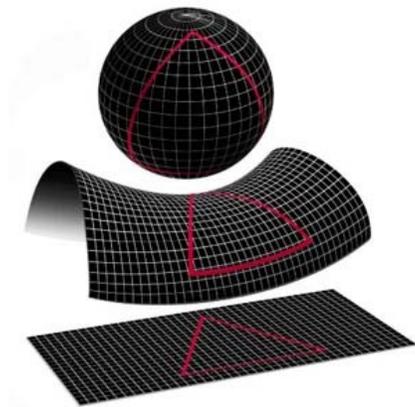
- 좌표 간격: $\Delta x = x_2 - x_1$ 경로와 무관
- 거리: 두 사건을 잇는 경로에 따라 다름

- **편평한 유클리드 3차원 공간:**



$$\Delta l^2 = \Delta x^2 + \Delta y^2 + \Delta z^2$$

$$= \Delta x'^2 + \Delta y'^2 + \Delta z'^2$$



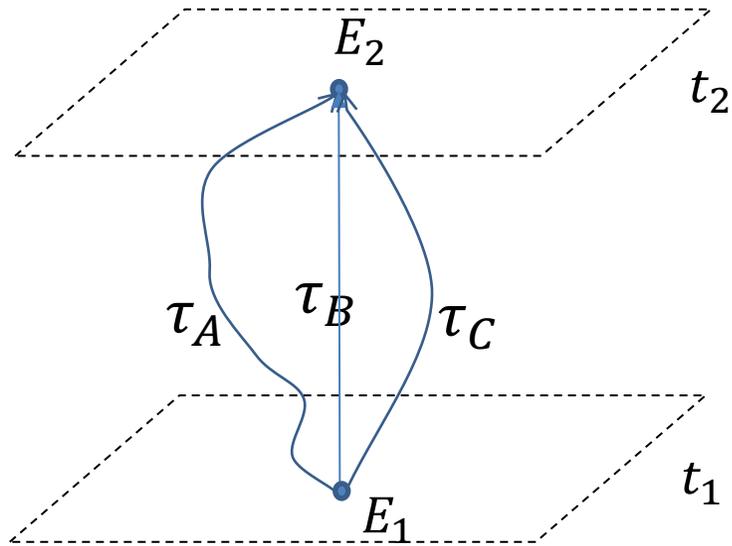
(출처: NASA)

$$dl^2 = d\psi^2 + \sin^2 \psi (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) \quad : \text{3차원 구}$$

$$dl^2 = d\psi^2 + \sinh^2 \psi (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) \quad : \text{3차원 말안장}$$

$$dl^2 = d\psi^2 + \psi^2 (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) = dx^2 + dy^2 + dz^2$$

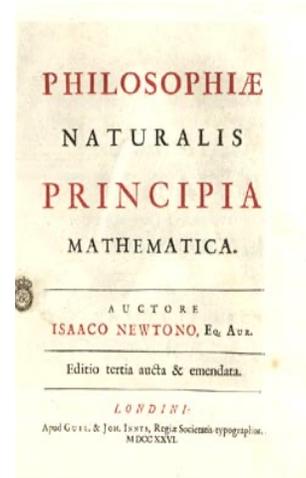
- 다른 시각($t_1 \neq t_2$): “시간적” 거리



- 시간 간격: $\tau_A = t_2 - t_1 = \tau_B = \tau_C$
- 두 사건을 잇는 경로에 무관

✓ 뉴턴의 절대적 시공간

- Principia: Newton (1687)



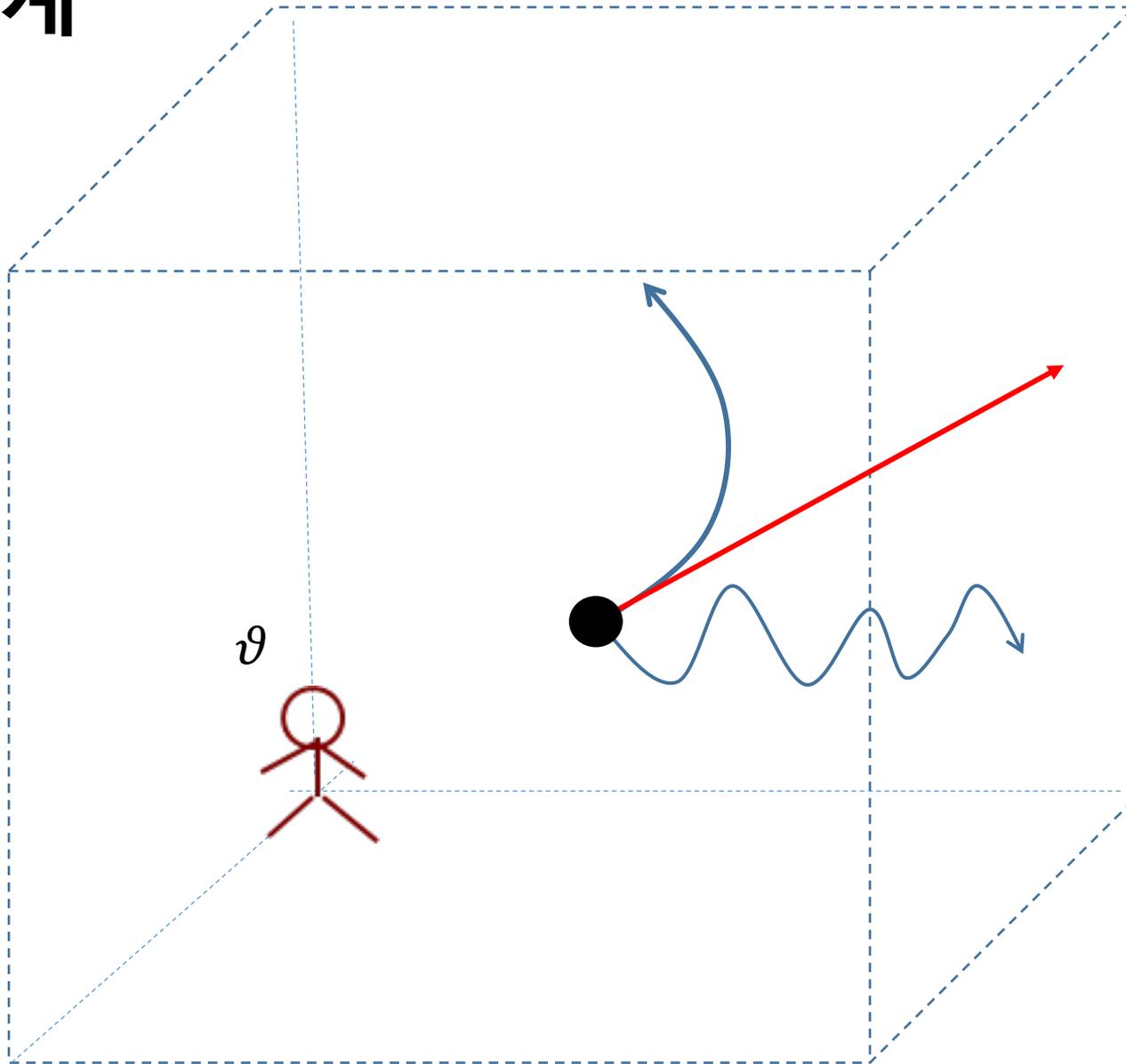
(1643 – 1727)

- “절대공간은 그 본질상 외부의 어느 것과도 관계하지 않고 항상 동일하고 움직일 수 없는 것으로 남는다.”
- “절대적이고 진정한, 수학적 시간은 그 자체로 그리고 본질상 외부의 그 어느 것과도 관계하지 않고 균일하게 흐른다.”

- **공간:** 연속적, 균질적, 등방적, 무한, 편평한 유클리드 3차원 공간
- **시간:** 연속적, 1차원의 균일한 흐름, 영원히 지속
- **모든 관측자에게 동일**
- **시간과 공간은 서로 독립적이며 절대적**
- **공간상에서 물체는 자유롭게 이동 가능하나 시간상에서는 불가능**
- **시간과 공간 모두 물질의 출현에 영향 받지 않음**
 - ➔ **따라서 중력 상호작용과 시공간은 별개의 것**

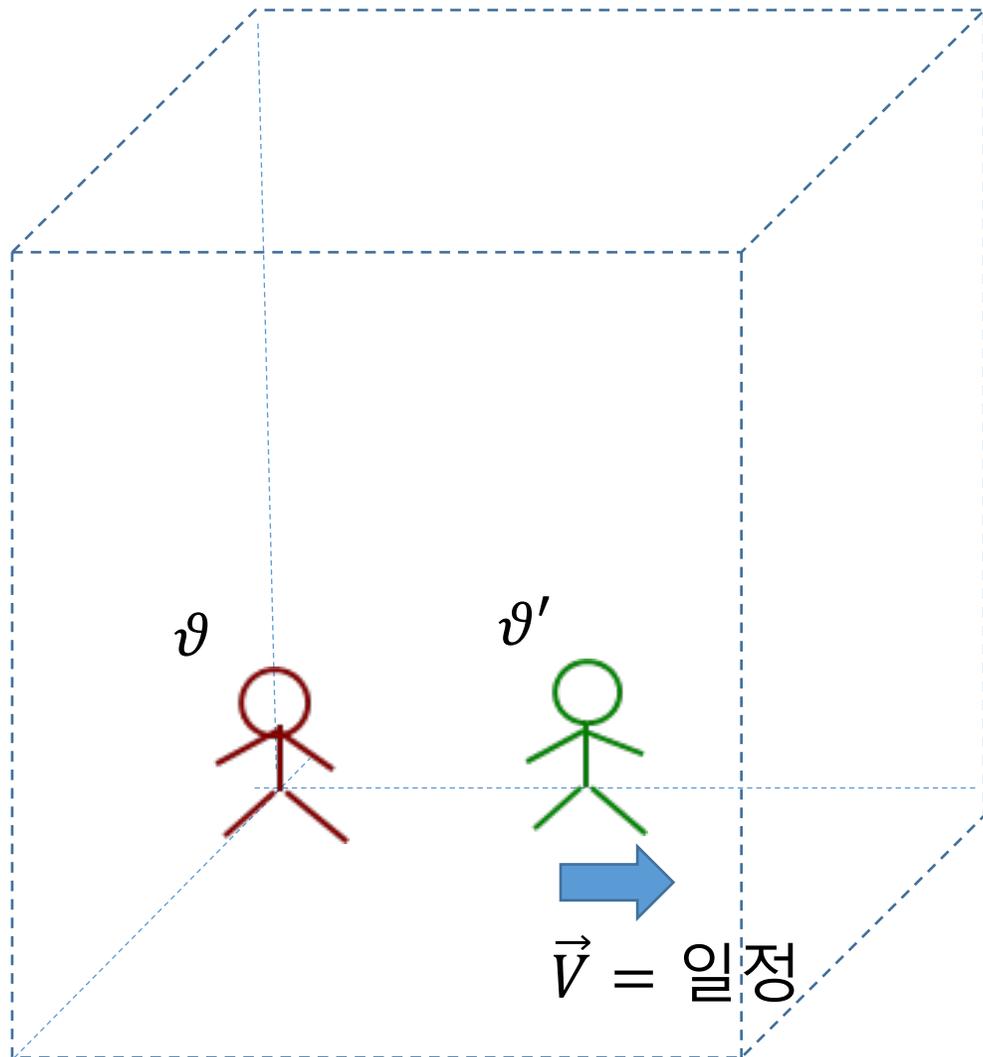
✓ 관성계

“절대 시공간에 대해 정지해 있는 관측자”



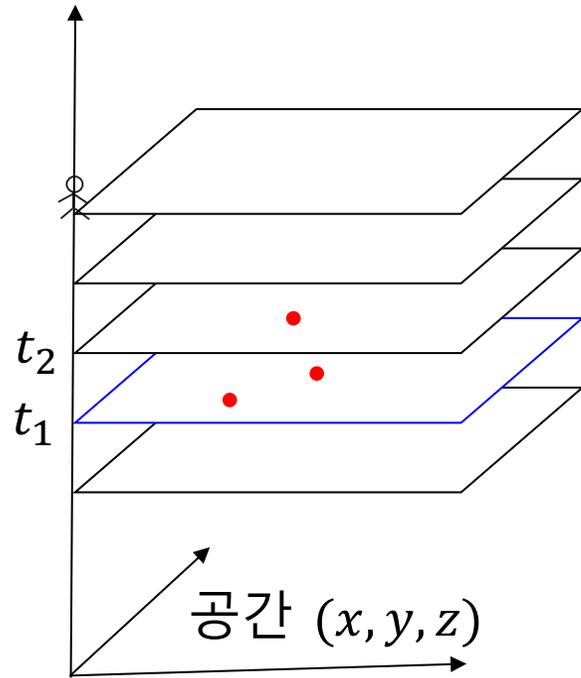
- 다양한 운동 중 매우 특별한 운동
- “자연스러운 운동”
- 영원히 지속하는 운동
- 힘을 받지 않는 운동
- 정지 혹은 직선 운동
- 등속도 운동: $\vec{v} = \text{일정}$
- 가속도 $\vec{a} = 0$
- 관성 운동
- 측지선 운동(Geodesic motion)

- 또 다른 관성계



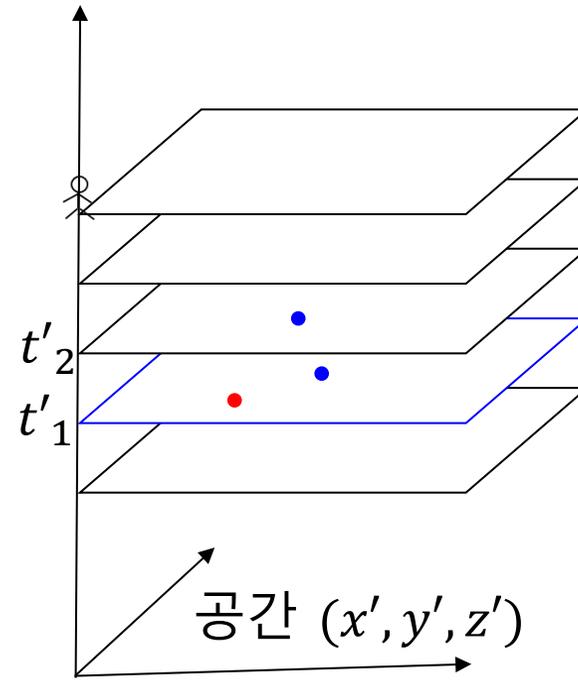
- ϑ 가 관성계이면 ϑ' 도 관성계
- 두 관측자 중 절대적으로 누가 정지해 있고 누가 움직이는지 구별할 수 없음
- 단지 상대적인 운동만 있을 뿐
- 무한히 많은 관성계
- 두 관성계에서 보는 시공간은?
→ 동일

시간 (t)



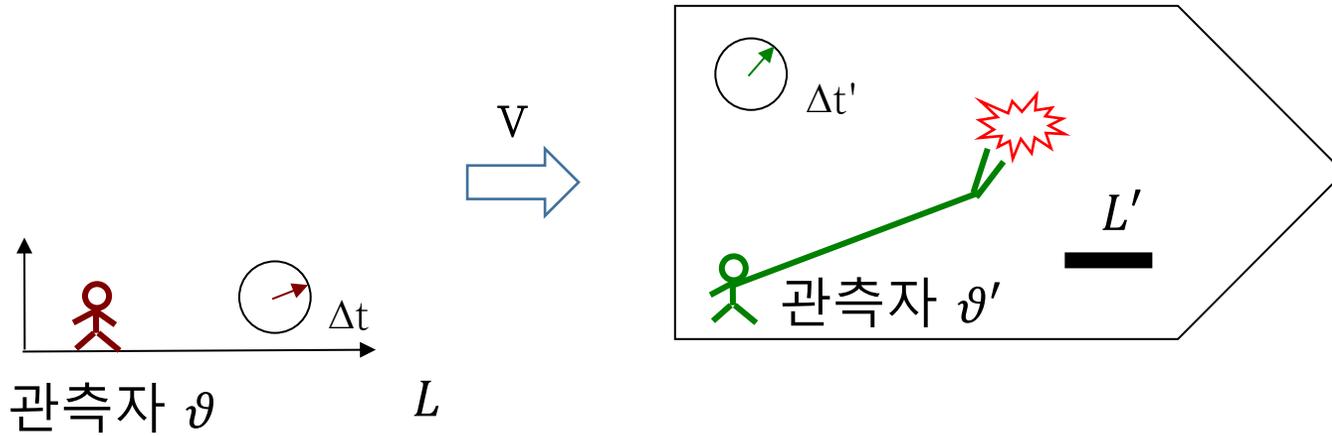
ϑ

시간 (t')



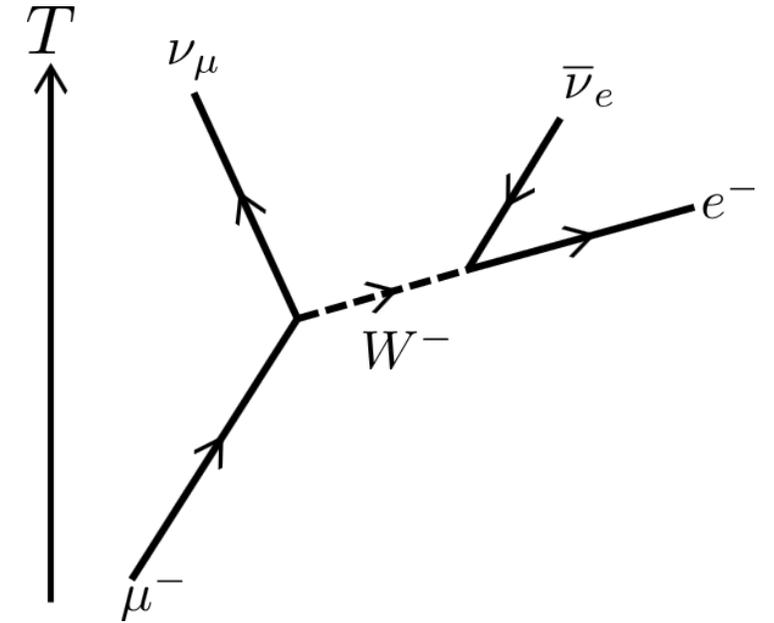
ϑ'

✓ 관측자의 운동 상태와 시공간



$$\Delta t = \Delta t' ?$$

$$L = L' ?$$



- 뮤온의 수명?

$$\Delta T_{\vartheta} = \Delta T_{\vartheta'} ?$$

❖ 뮤온 검출의 미스터리:

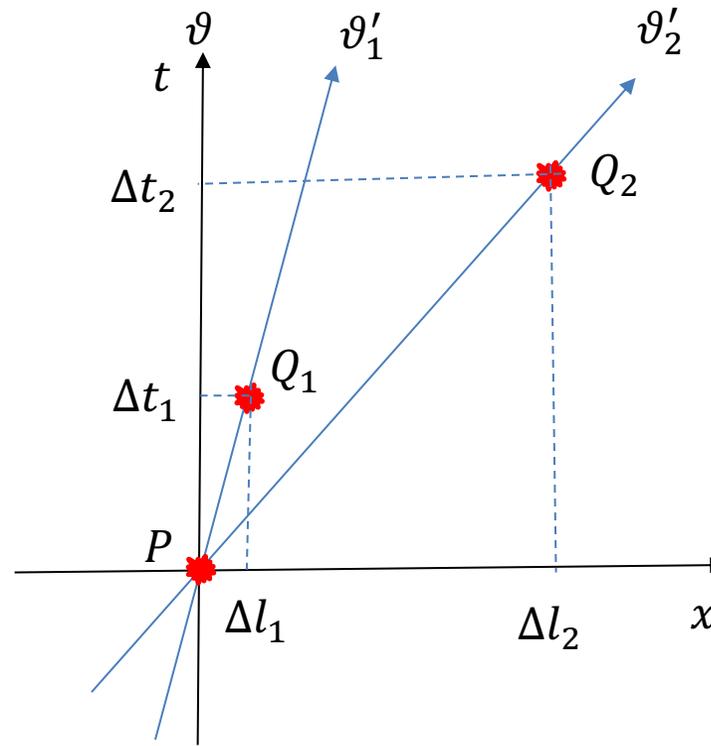


$$V_{\text{뮤온}} \sim 0.998 c$$

$$\Delta t = \Gamma_{\text{뮤온}} \Delta t' \sim 15.8 \Delta t'$$

특수상대론적 시공간의 거리 구조

- 가상 실험



예1) $V_1 = 1 \text{ m/s}$ 의 속도로 움직이는 ϑ'_1 :

$$(\Delta t'_1, \Delta l'_1) = (1 \text{ sec}, 0 \text{ m}) \leftrightarrow (\Delta t_1, \Delta l_1)_{\text{뉴턴}} = (1 \text{ s}, 1 \text{ m}) \leftrightarrow (\Delta t_1, \Delta l_1) = (1.000 \dots 6 \text{ s}, 1.000 \dots 6 \text{ m})$$

예2) $V_2 = 0.9 \times (3 \times 10^8 \text{ m/s})$ 의 속도로 움직이는 ϑ'_2 :

$$(\Delta t'_2, \Delta l'_2) = (1 \text{ sec}, 0 \text{ m}) \leftrightarrow (\Delta t_2, \Delta l_2)_{\text{뉴턴}} = (1 \text{ s}, 2.7 \times 10^8 \text{ m}) \leftrightarrow (\Delta t_2, \Delta l_2) = (2.29 \text{ s}, 6.19 \times 10^8 \text{ m})$$

$$\Delta s_1'^2 = -(c\Delta t_1')^2 + (\Delta l_1')^2 = -\left(3 \times 10^8 \frac{m}{s} \times 1 s\right)^2 + 0 = -9.00 \dots 0 \times 10^{16} m^2$$

$$\begin{aligned} \Delta s_1^2 &= -(c\Delta t_1)^2 + (\Delta l_1)^2 = -(3 \times 10^8 \times 1.00 \dots 6)^2 + (1.00 \dots 6 m)^2 \\ &= (-9 \times 10^{16} \times 1.00 \dots 4 + 1.00 \dots 4) m^2 \\ &= (-9 \times 1.00 \dots 4 + 1.00 \dots 4 \times 10^{-16}) \times 10^{16} m^2 \cong -9.00 \dots 4 \times 10^{16} m^2 \end{aligned}$$

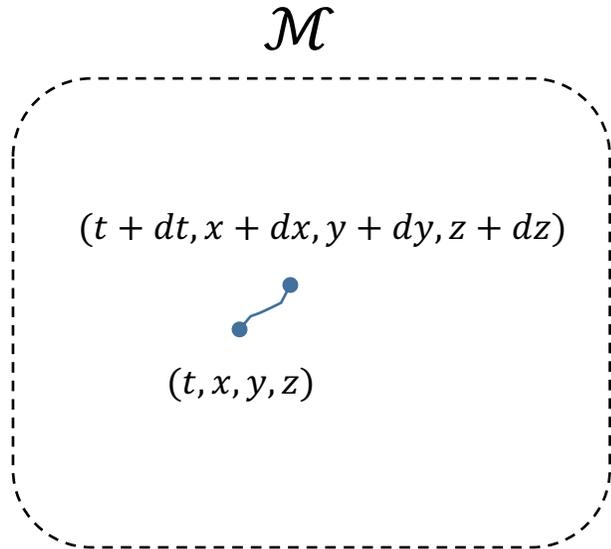
$$\rightarrow \Delta s_1^2 \cong \Delta s_1'^2$$

$$\Delta s_2'^2 = -(c\Delta t_2')^2 + \Delta l_2'^2 = -\left(3 \times 10^8 \frac{m}{s} \times 1 s\right)^2 + 0 = -9.00 \times 10^{16} m^2$$

$$\begin{aligned} \Delta s_2^2 &= -(c\Delta t_2)^2 + \Delta l_2^2 = -(3 \times 10^8 m/s \times 2.29 s)^2 + (6.19 \times 10^8 m)^2 \\ &= (-47.2 + 38.3) \times 10^{16} m^2 = -8.90 \times 10^{16} m^2 \end{aligned}$$

$$\rightarrow \Delta s_2^2 \cong \Delta s_2'^2$$

✓ 특수상대론적 시공간(Special relativistic ST)



- 거리(메트릭) 구조(Line element):

$$ds^2 = -d(ct)^2 + dx^2 + dy^2 + dz^2$$

- 민코프스키(Minkowski) 시공간
- 편평한 시공간: "곡률 (Curvature)" = 0
- 로렌츠 공간 vs 유클리드 공간
- "시간"과 "공간"은 분리할 수 없고 절대적이지도 않다!

➔ 시공간 복합체!

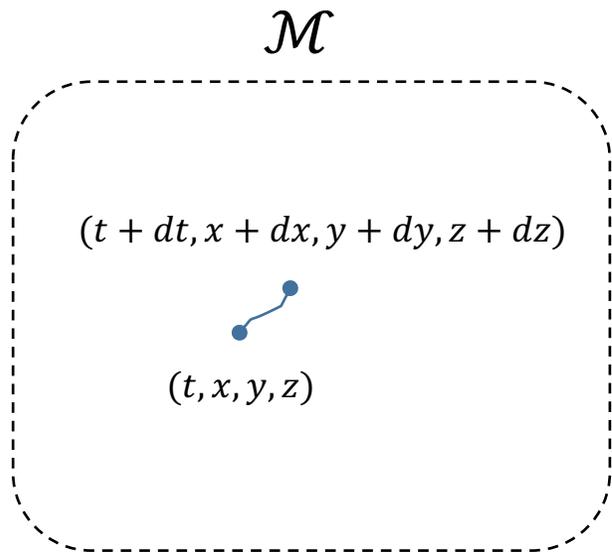
$$\Delta l = \Delta l', \Delta t = \Delta t' \quad \text{이 아니고,}$$

$$\Delta s^2 = -(c\Delta t)^2 + \Delta l^2$$

$$= -(c\Delta t')^2 + \Delta l'^2 = \Delta s'^2$$

관성계 구분 불가능

$$\rightarrow ds^2 = -dt^2 + dx^2 + dy^2 + dz^2 = -dt'^2 + dx'^2 + dy'^2 + dz'^2$$



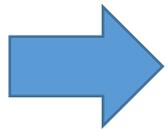
$$ds^2 = -d(ct)^2 + dx^2 + dy^2 + dz^2$$

$$= -dt^2 + dr^2 + r^2(d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2)$$

$$ds^2 = \eta_{\mu\nu} dx^\mu dx^\nu$$

$$= \eta_{00}(dx^0)^2 + \eta_{01} dx^0 dx^1 + \dots$$

Minkowski metric:



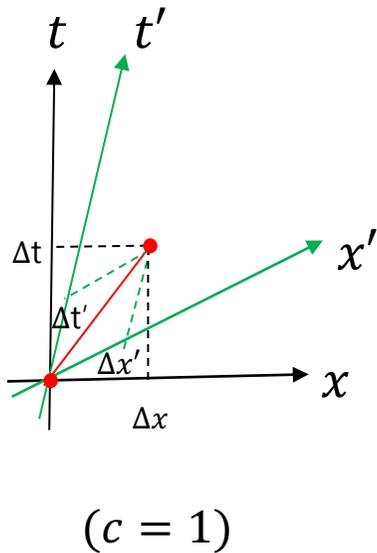
$$\eta_{\alpha\beta} = \begin{pmatrix} -1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}, \text{ or } \begin{pmatrix} -1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & r^2 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & r^2 \sin^2 \theta \end{pmatrix}$$

직교 좌표계

극좌표계

- 모든 특수상대론적 성질들은 이러한 메트릭 구조의 산물:

Ex1) 광속 불변:



특별한 경로: $\Delta s^2 = 0$

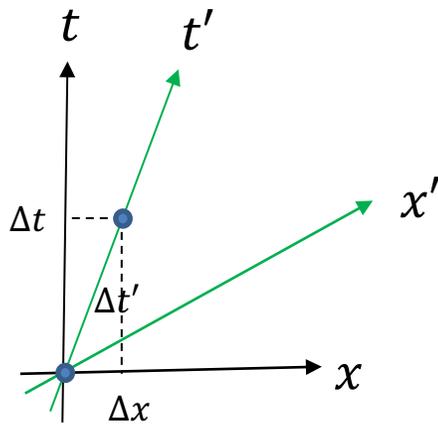
$$0 = \Delta s^2 = -(c\Delta t)^2 + \Delta x^2 = -(c\Delta t')^2 + \Delta x'^2$$

$$\Rightarrow c_{\mathcal{G}} = \frac{\Delta x}{\Delta t} = \frac{c\Delta t}{\Delta t} = c$$

$$c_{\mathcal{G}'} = \frac{\Delta x'}{\Delta t'} = \frac{c\Delta t'}{\Delta t'} = c = c_{\mathcal{G}} \quad : \quad \text{광속 동일(불변)!}$$

Ex2) 시간 지연 효과:

- 관측자 ϑ' : "동일 위치" $\Delta x' = 0 = \Delta y' = \Delta z'$
- 관측자 ϑ : "다른 위치" $\Delta x \neq 0 = \Delta y = \Delta z$



$$\left(\frac{\Delta x}{\Delta t} = V \right)$$

$$\Delta s^2 = -(c\Delta t)^2 + \Delta x^2 + \Delta y^2 + \Delta z^2$$

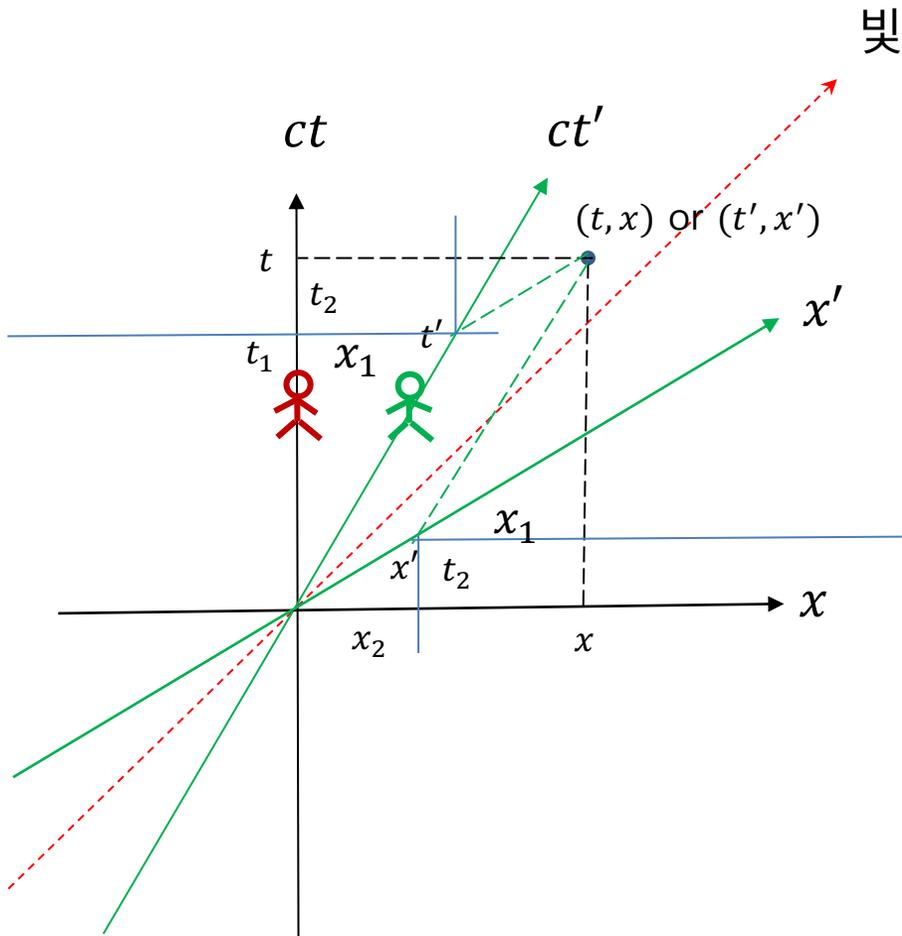
$$\Delta s'^2 = -(c\Delta t')^2 + \Delta x'^2 + \Delta y'^2 + \Delta z'^2$$

$$\Delta s^2 = \Delta s'^2 \quad \Rightarrow \quad -(c\Delta t)^2 + \Delta x^2 = -(c\Delta t')^2 + 0^2$$

$$(c\Delta t)^2 \left[1 - \left(\frac{\Delta x}{c\Delta t} \right)^2 \right] = (c\Delta t')^2 \left[1 - \left(\frac{V}{c} \right)^2 \right] = (c\Delta t')^2$$

$$\Rightarrow \quad \Delta t = \frac{1}{\sqrt{1 - (V/c)^2}} \Delta t'$$

Ex3) 로렌츠 변환:



$$x_1 = vt_1, -t'^2 + 0^2 = -t_1^2 + x_1^2 = -t_1^2(1 - v^2)$$

$$\rightarrow t_1 = 1/\sqrt{1 - v^2} t'$$

$$t_2 = vx_2, -0^2 + x'^2 = -t_2^2 + x_2^2 = -t_2^2 \left(1 - \frac{1}{v^2}\right)$$

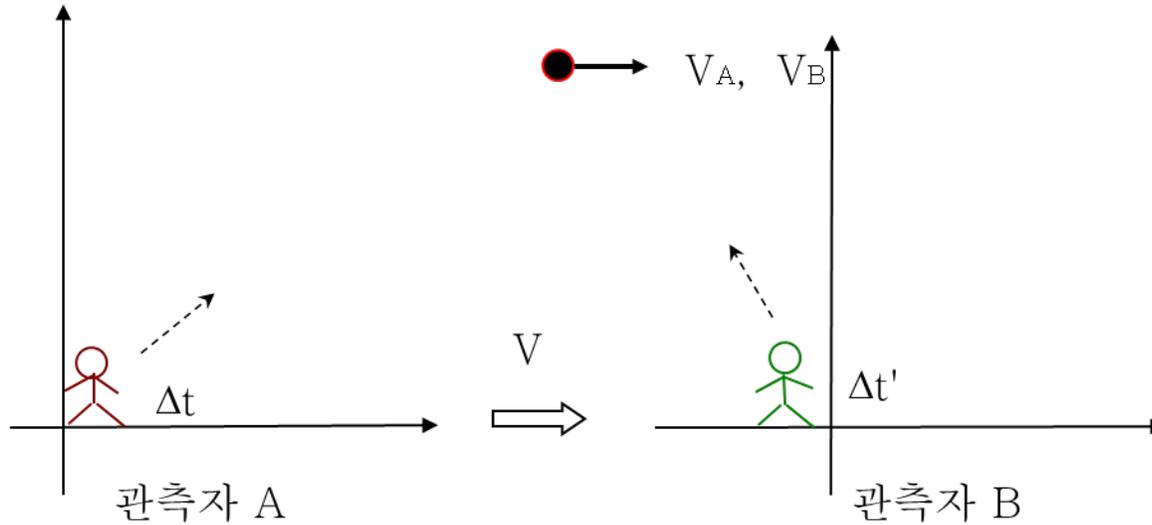
$$\rightarrow t_2 = \frac{v}{\sqrt{1 - v^2}} x'$$

$$\therefore t = t_1 + t_2 = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2}} t' + \frac{v}{\sqrt{1 - v^2}} x' = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2}} (t' + vx')$$

마찬가지로,

$$x = x_1 + x_2 = \frac{v}{\sqrt{1 - v^2}} t' + \frac{1}{\sqrt{1 - v^2}} x' = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2}} (x' + vt')$$

Ex4) 속도 합성:



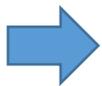
$$\Delta t = \frac{1}{\sqrt{1-(v/c)^2}} \left(\Delta t' + \frac{v \Delta x'}{c} \right)$$

$$\Delta x = \frac{1}{\sqrt{1-(v/c)^2}} (\Delta x' + v \Delta t')$$

$$\Delta y = \Delta y' = 0$$

$$\Delta z = \Delta z' = 0$$

$$v_A = \frac{\Delta x}{\Delta t} = \frac{\frac{1}{\sqrt{1-(v/c)^2}} (\Delta x' + v \Delta t')}{\frac{1}{\sqrt{1-(v/c)^2}} \left(\Delta t' + \frac{v \Delta x'}{c} \right)} = \frac{\Delta x' + v \Delta t'}{\Delta t' + \frac{v \Delta x'}{c}} = \frac{\frac{\Delta x'}{\Delta t'} + v}{1 + \frac{v \Delta x' / \Delta t'}{c}} = \frac{v_B + v}{1 + \frac{v v_B}{c}}$$



$$V_A = \frac{V_B + V}{1 + V V_B / c^2}$$

Note:

i) $V_A < c$ for $V_B, V < c$

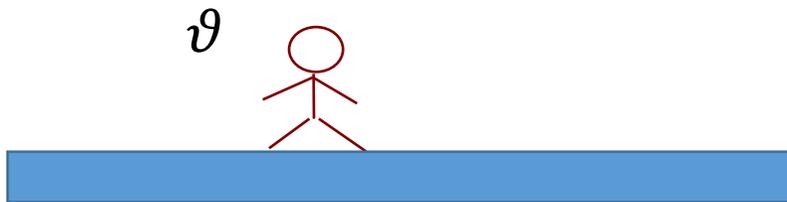
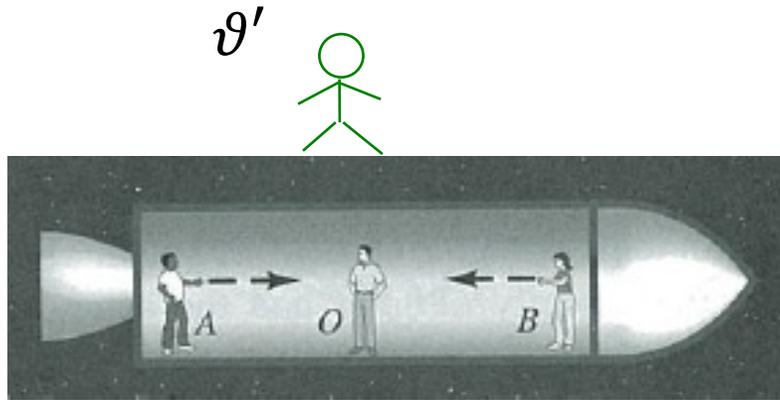
ii) $V_A = c$ for $V_B = c$ (or $V = c$)

It never exceed the speed of light!

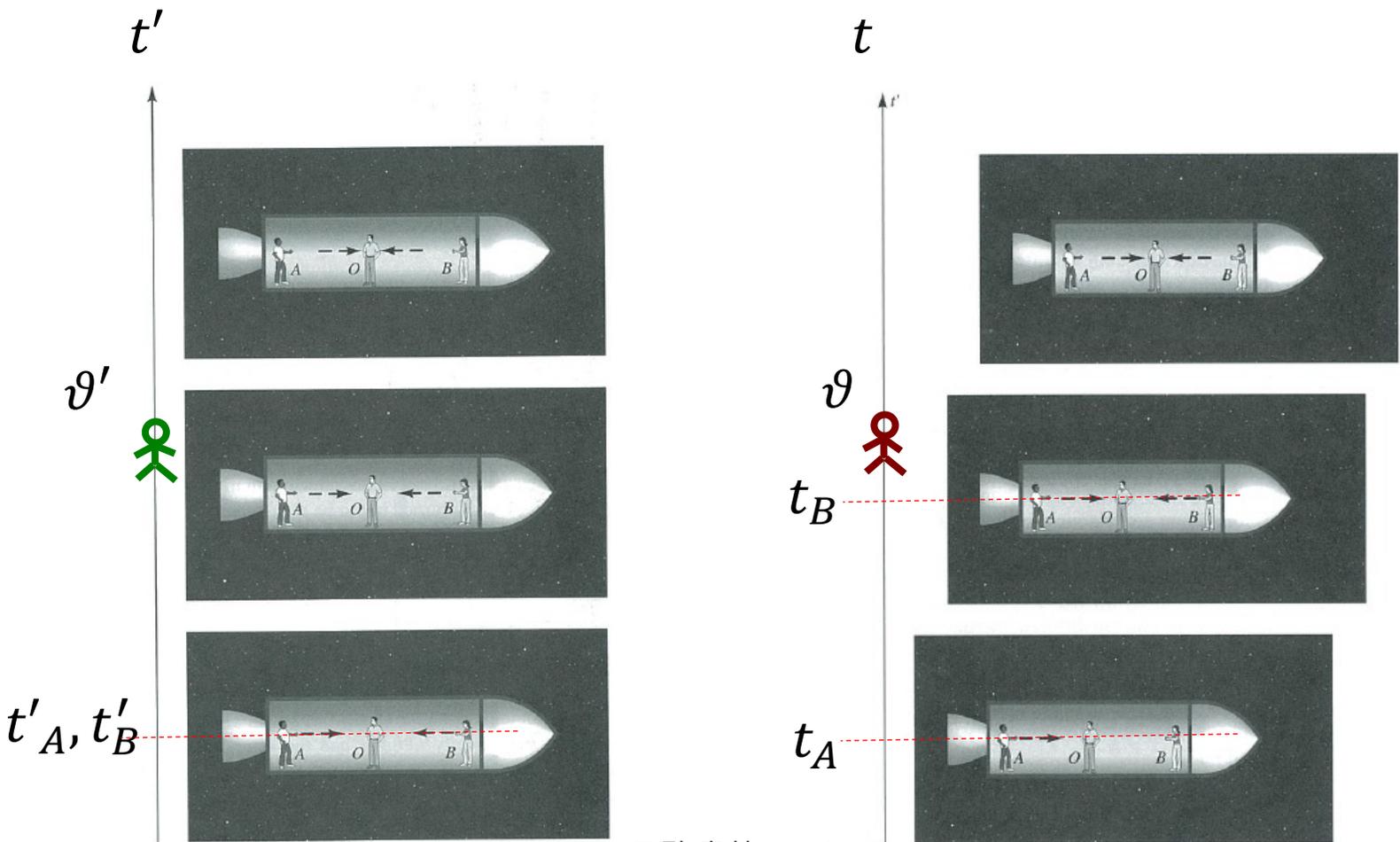
Ex5) 동시 사건:

- 두 사건: $P_1 = (t_1, x_1)$ & $P_2 = (t_2, x_2)$
 $dt = t_2 - t_1 = 0 \rightarrow$ “동시에 발생한 사건“
- $P_1 = (t'_1, x'_1)$ & $P_2 = (t'_2, x'_2)$
 - $dt' = t'_2 - t'_1 = 0?$
- Note: $ds^2 = -dt^2 + dx^2 = dx^2 = -dt'^2 + dx'^2$
 - ➔ Not necessarily $dt' = 0$ ($t'_1 = t'_2$)
 - ➔ **$t'_1 \neq t'_2$ for other observers!**

✓ 동시에 발생한 사건



- ϑ' 관성계:
 - “A와 B에서 쏜 빛이 가운데 O에서 만남”
 - A와 B에선 빛을 쏜 사건 $P(t'_A), Q(t'_B)$ 은 동시에 발생한 사건: $t'_A = t'_B$
- 관측자 ϑ 에게도 이 두 사건 $P(t_A), Q(t_B)$ 은 동시에 발생했을까?: $t_A = t_B$??



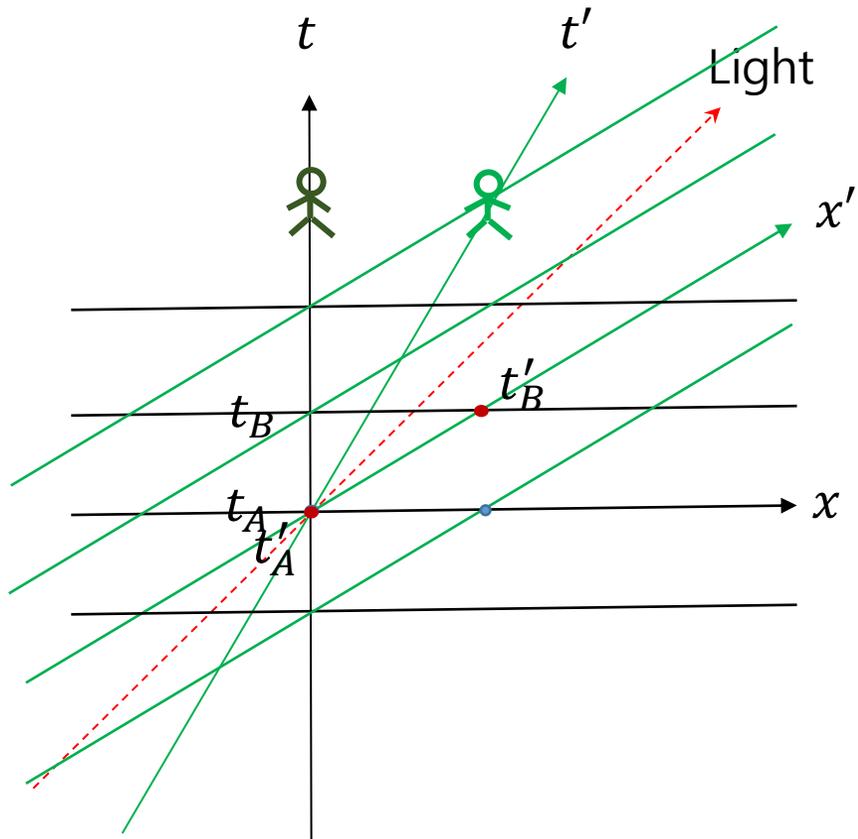
(그림 출처: Hartle)

- 관성계 ϑ : $P(t_A)$ 와 $Q(t_B)$ 은 다른 시각에 발생한 사건. 즉,

$$t_A \neq t_B \quad (t_A < t_B)$$

- 만약 동시에 쏘았다면 빛은 O에서 만나지 못하고 O의 왼편에서 만날 것이다.(광속 동일, O는 오른쪽으로 움직이고 있음)

➔ 동시성의 상대성

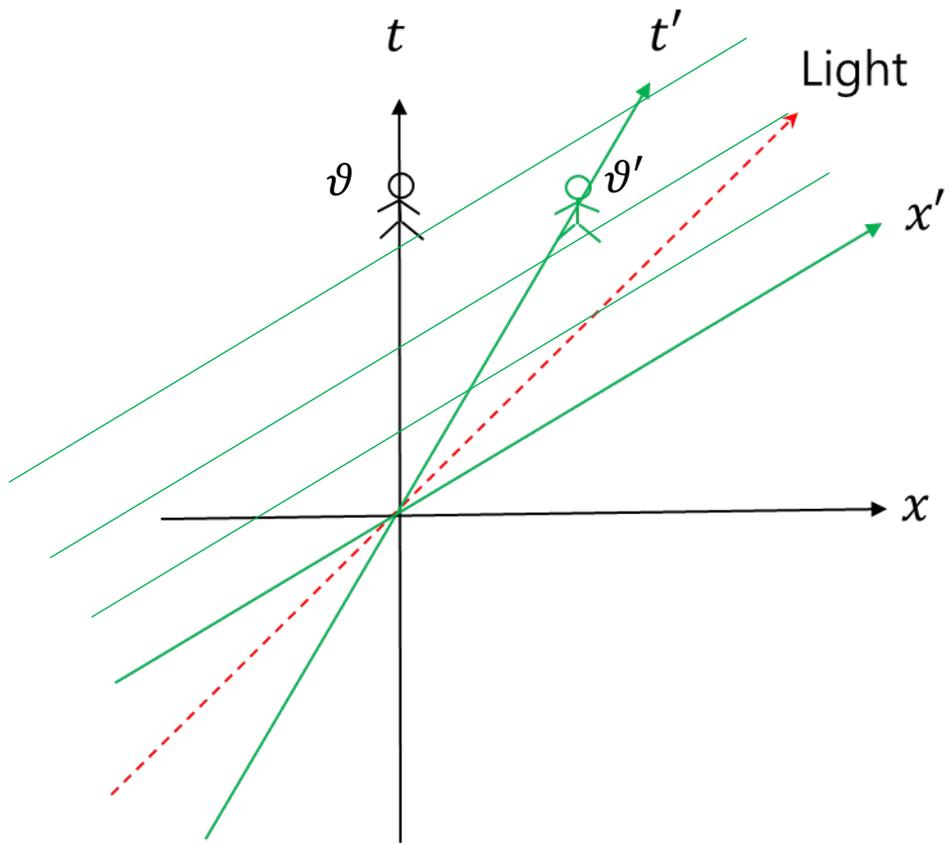


$$t'_B = t'_A$$

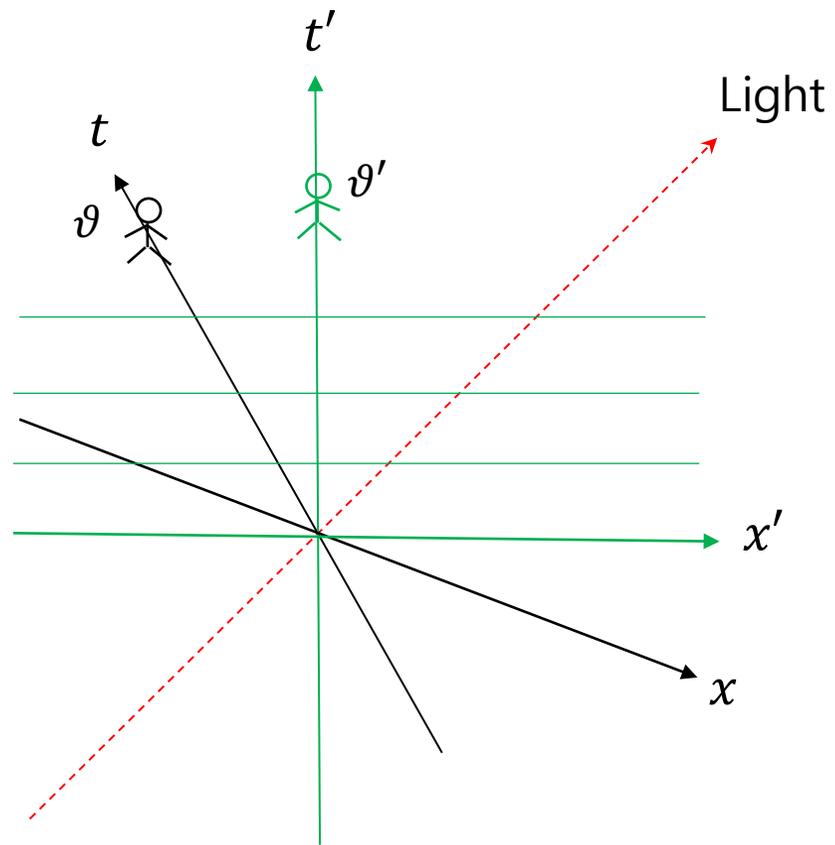
$$t_B > t_A$$

- 관측자 ϑ 가 보는 동시 사건들
- 관측자 ϑ 에서의 동시 사건들의 시간 진행
- 관측자 ϑ' 이 보는 동시 사건들
- 관측자 ϑ' 에서의 동시 사건들의 시간 진행

관측자 ϑ 의 관점

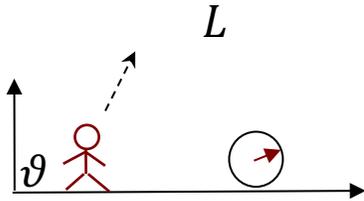
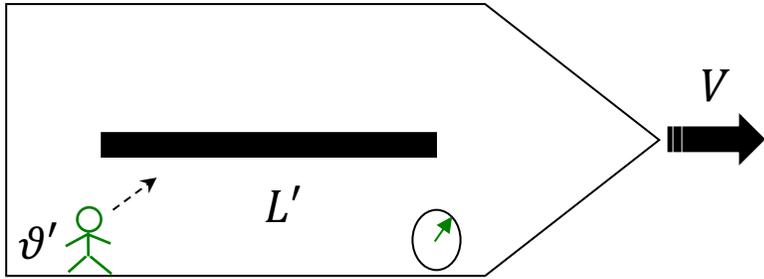


관측자 ϑ 의 관점

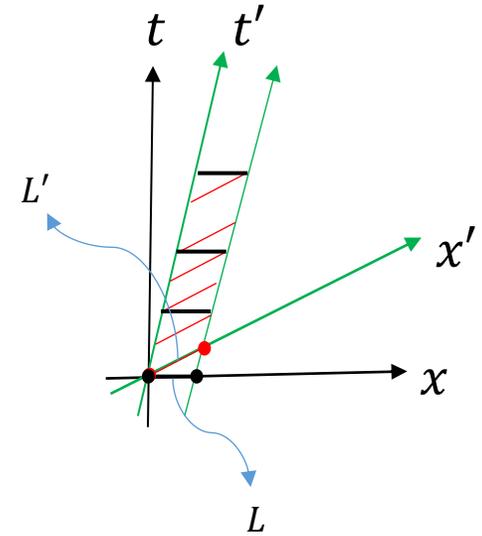


관측자 ϑ' 의 관점

Ex6) 길이 수축:



- **길이란?:** 동시에 발생한 두 사건의 거리 \rightarrow
 $L' = \Delta x' = x'_2 - x'_1$ w/ $\Delta t' = 0$ (막대 양 끝)
- 마찬가지로 '정지' 관측자(ϑ)도 움직이는 막대의 양 끝을 동시에 측정하여 길이 구함: L
- Note: ϑ' 의 두 사건은 ϑ 에게는 동시에 발생한 두 사건이 아님



$$\Delta s^2 = -(c\Delta t)^2 + \Delta x^2 = -0^2 + L'^2$$

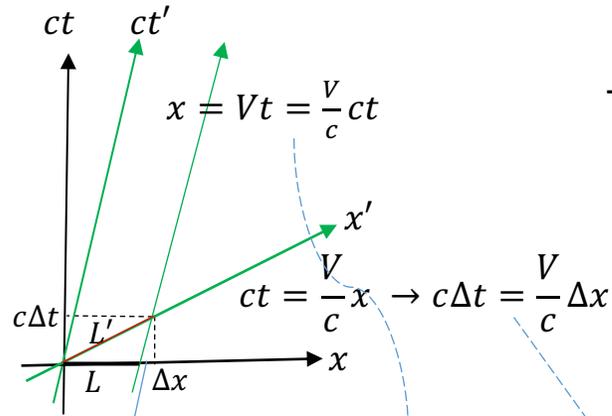


$$-\left(\frac{V}{c}\Delta x\right)^2 + \Delta x^2 = \Delta x^2 \left[1 - \left(\frac{V}{c}\right)^2\right] = L'^2$$

$$\rightarrow \frac{L^2}{[1 - (v/c)^2]^2} [1 - (v/c)^2] = L'^2$$

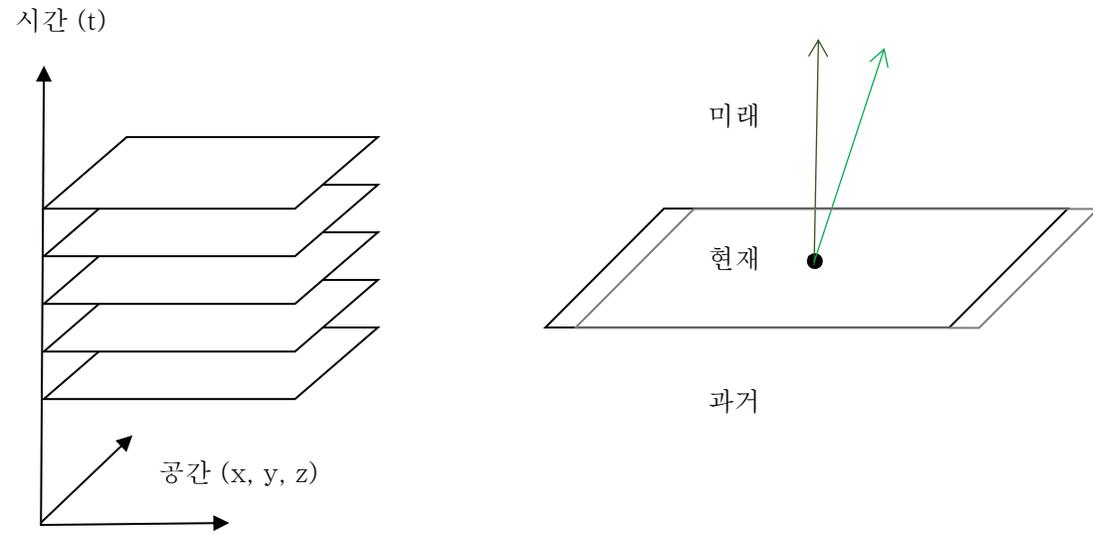


$$L = \sqrt{1 - \left(\frac{V}{c}\right)^2} L'$$

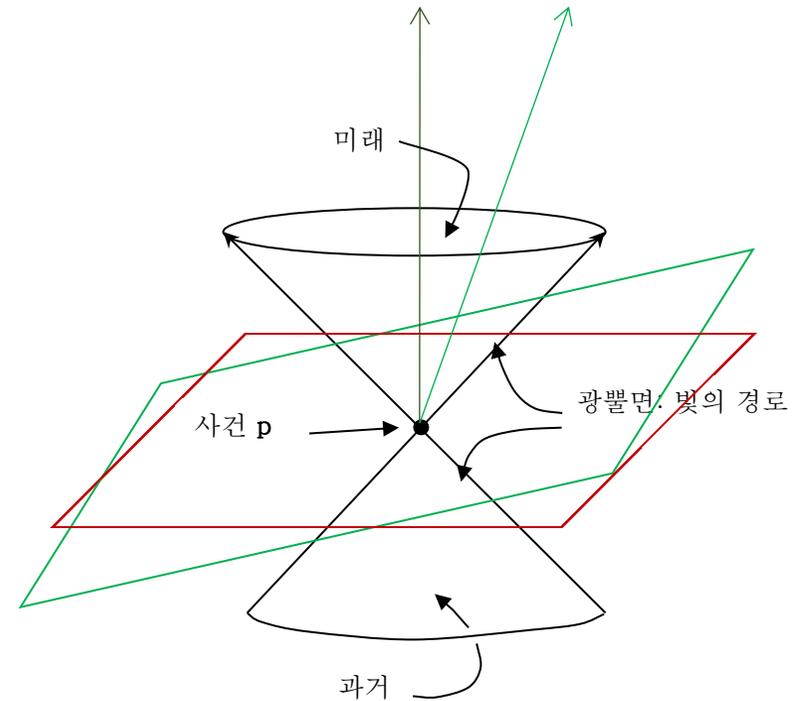


$$l \rightarrow \Delta x = L + l = L + \frac{V}{c}c\Delta t = L + \left(\frac{V}{c}\right)^2\Delta x \rightarrow \Delta x = L / \left[1 - \left(\frac{V}{c}\right)^2\right]$$

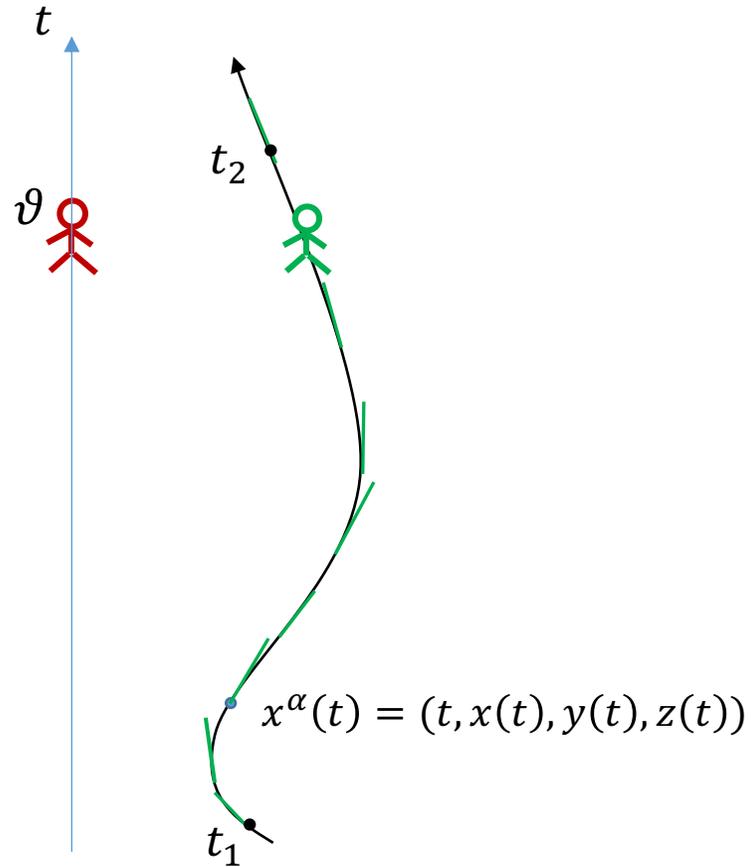
- 뉴턴적 시공간의 인과구조
(Newtonian ST):



- 특수상대론적 시공간의 인과구조
(Special relativity):



- 질문: 두 사람의 나이는?

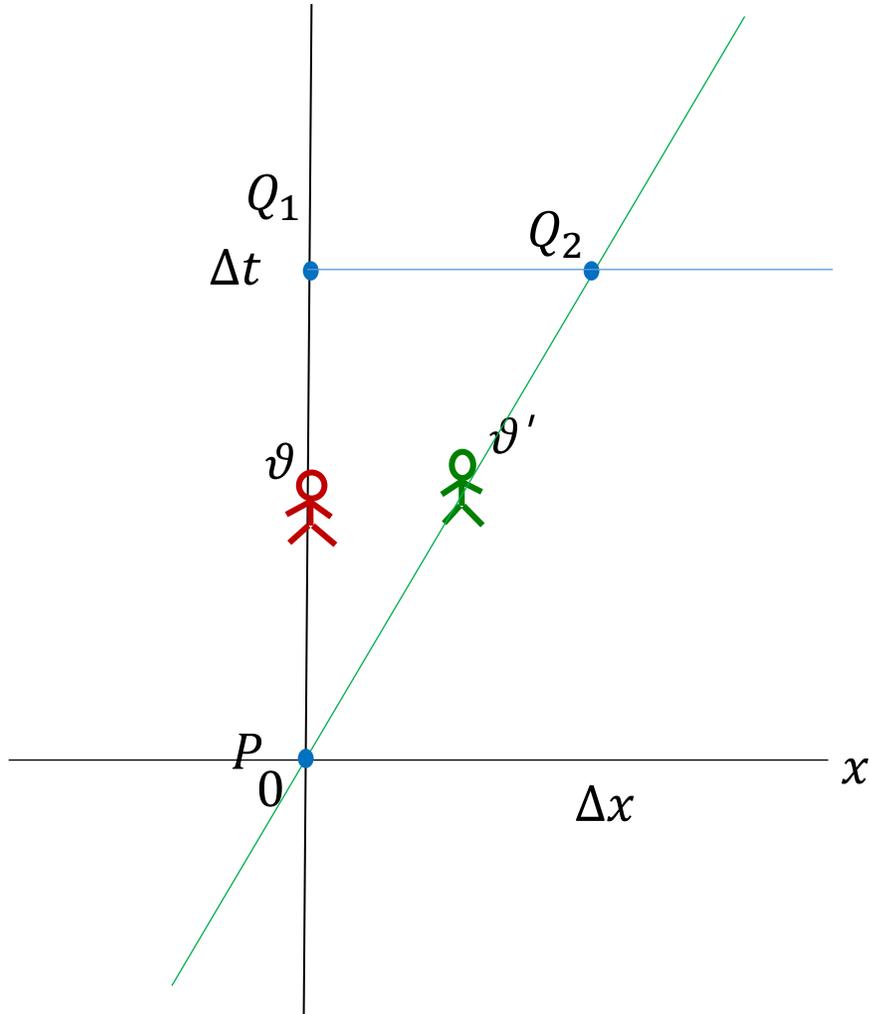


$\tau_{t_0}, \tau_{t_1} = ?$

→ “고유 시간”

• 고유 시간(Proper time)의 계산:

(시간 지연: $\Delta t = \frac{1}{\sqrt{1-(v/c)^2}} \Delta t'$)



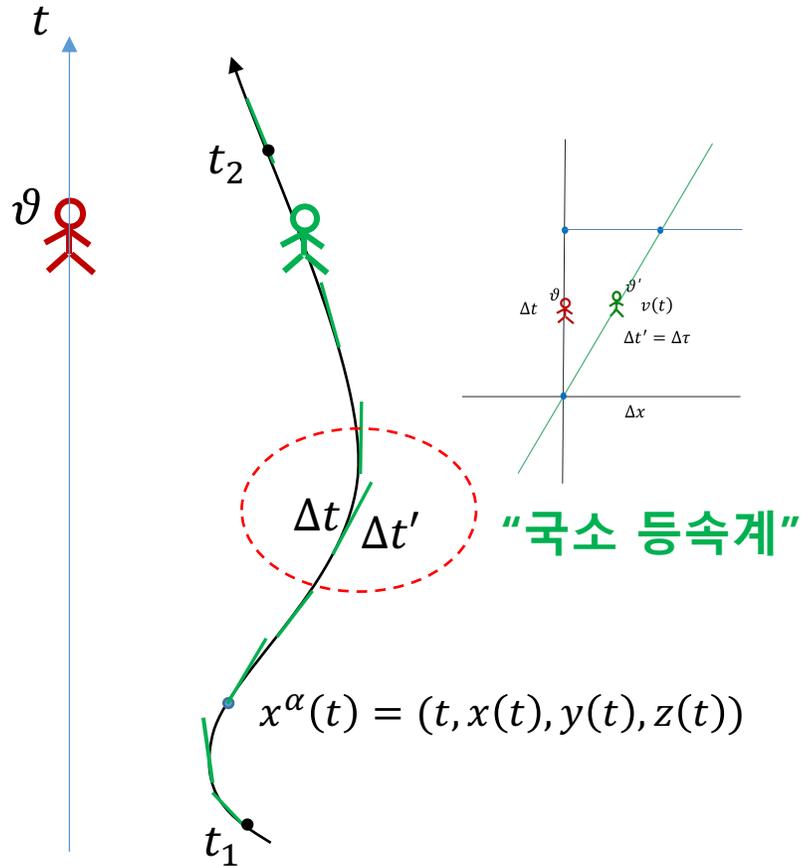
- v 의 경로에 대한 고유 시간: $\tau_v = \Delta t$
- v' 의 경로에 대한 고유 시간:

$$\tau_{v'} = \Delta t' = \sqrt{1 - (v/c)^2} \Delta t \quad (< \tau_v)$$

- Note: $\tau_{v'} = \Delta\tau = \sqrt{1 - (v/c)^2} \Delta t = \sqrt{c^2 - v^2} \frac{\Delta t}{c}$
 $= \sqrt{c^2 - (\Delta x/\Delta t)^2} \frac{\Delta t}{c} = \sqrt{(c\Delta t)^2 - \Delta x^2} \frac{1}{c}$
 $= \sqrt{-\Delta s^2} \frac{1}{c}$

→ $\Delta\tau = \sqrt{-\Delta s^2} \frac{1}{c} \xrightarrow{\Delta t \rightarrow 0} d\tau = \sqrt{-ds^2}/c$

- 일반적인 시간적 경로: 경로 상 어느 지점에서든 $ds^2 < 0$



$$\Delta\tau_i = \Delta t'_i = \frac{1}{c} \sqrt{-\Delta s_i^2}$$

$$\Rightarrow \lim_{\Delta\tau \rightarrow 0} (\sum_i \Delta\tau_i) = \lim_{\Delta\tau \rightarrow 0} \left(\frac{1}{c} \sum_i \sqrt{-\Delta s_i^2} \right)$$

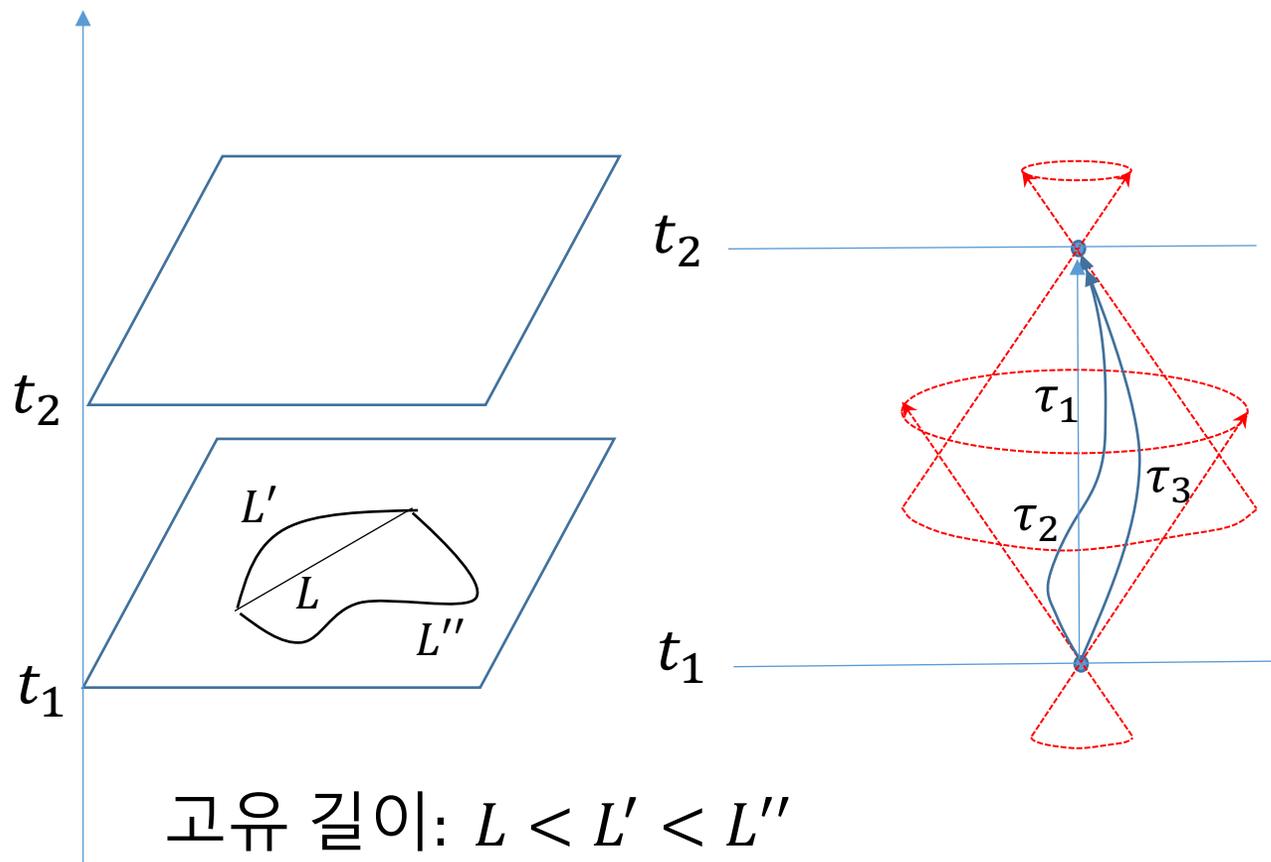
$$\rightarrow \tau = \int d\tau = \frac{1}{c} \int \sqrt{-ds^2}$$

$$= \frac{1}{c} \int \sqrt{c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2}$$

$$= \frac{1}{c} \int_{t_1}^{t_2} \sqrt{c^2 - \dot{x}^2 - \dot{y}^2 - \dot{z}^2} dt$$

$$= \frac{1}{c} \int_{t_1}^{t_2} \sqrt{c^2 - v(t)^2} dt \quad \text{여기서 } \dot{x}^\alpha(t) = \frac{dx^\alpha}{dt} .$$

- ds^2 은 관측자에 대해 불변(스칼라량)이어서 어느 관측자가 측정해도 동일



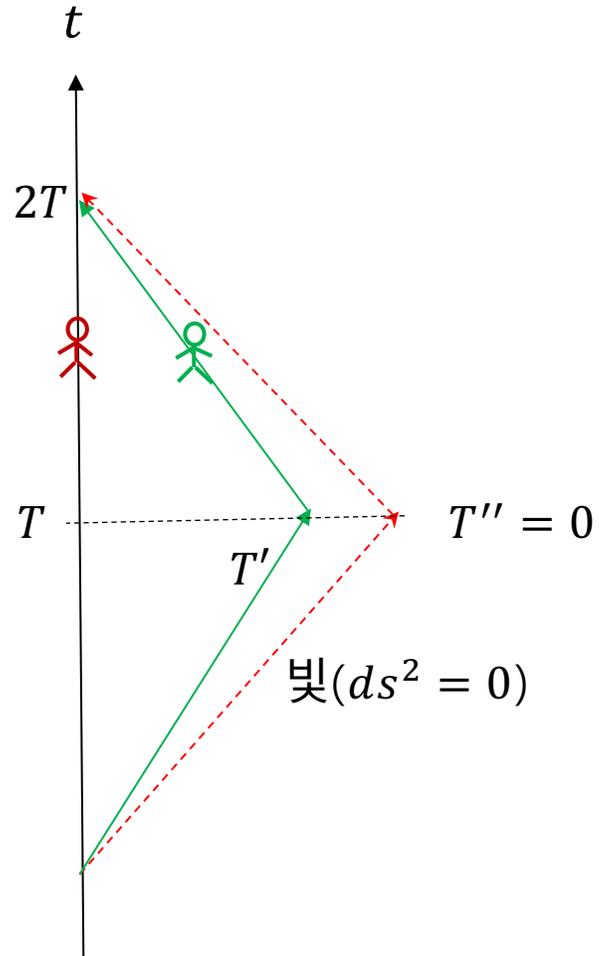
- 두 사건을 잇는 경로에 따라 시간 흐름 달라짐:

$$\tau_1 = t_2 - t_1 \neq \tau_2 \neq \tau_3$$

- 뉴턴의 절대시공간에서는 경로에 무관:

$$\tau_1 = t_2 - t_1 = \tau_2 = \tau_3$$

- “쌍둥이 역설”:



$$d\tau = \sqrt{-ds^2} = \sqrt{(c dt)^2 - dx^2}$$

→ 0 (빛의 경로)

$$\underline{2T} > 2T' > 2T'' = 0$$

상대성 원리와 특수상대론적 운동 역학

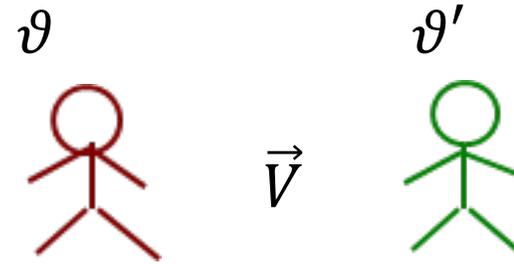
✓ 상대성 원리

“물리법칙은 모든 관성계에서 동일”

- 절대 시공간: 갈릴레오 변환에 대해 물리법칙이 같은 형태



- 특수상대론적 시공간: 로렌츠 변환에 대해 동일한 형태



$$\begin{aligned} t' &= t \\ x' &= x - Vt \end{aligned}$$



$$\begin{aligned} t' &= \frac{1}{\sqrt{1-V^2/c^2}} \left(t - \frac{Vx}{c} \right) \\ x' &= \frac{1}{\sqrt{1-V^2/c^2}} \left(x - \frac{V}{c} ct \right) \end{aligned}$$

- 뉴턴 역학: $m\vec{a} = m \frac{d^2\vec{x}}{dt^2} = \vec{F}$

- 갈릴레오 변환에 대해 동형: $t' = t$

$$x' = x - Vt$$

$$\rightarrow m\vec{a}' = \vec{F}'$$

$$\rightarrow a_x = \frac{d^2x}{dt^2} = \frac{d}{dt'} \frac{d(x'+Vt')}{dt'} = \frac{d^2x'}{dt'^2} + 0 = a'_x$$

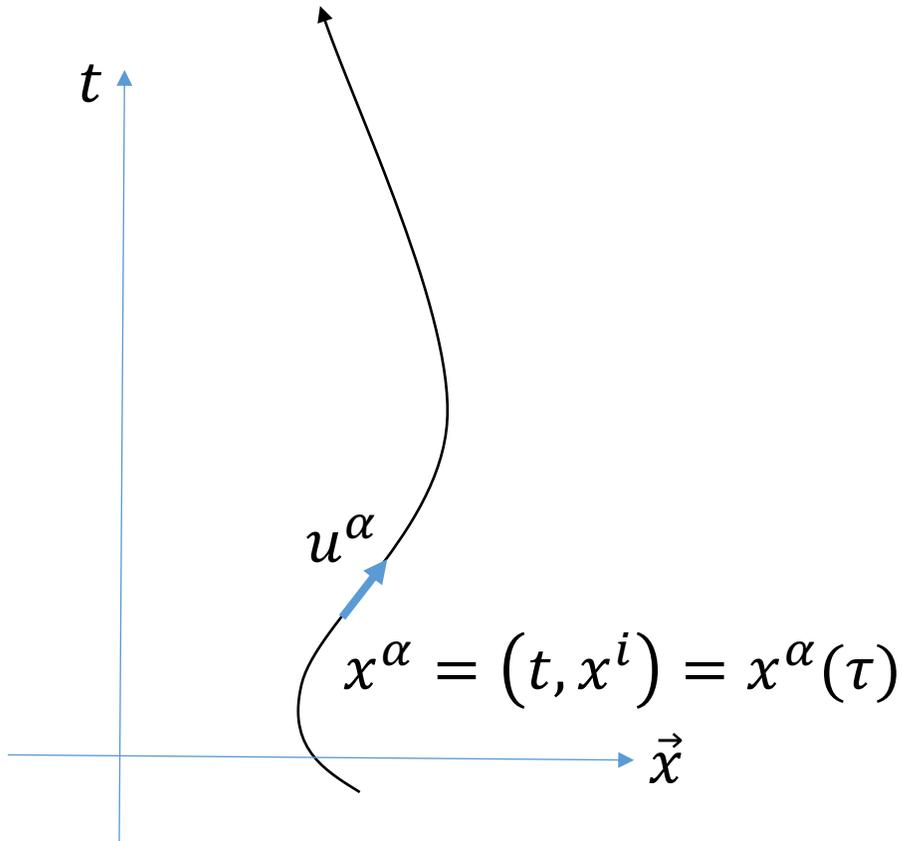
- 로렌츠 변환에 대해서는 같은 형태가 아님

- $ma^i = F^i, i = 1, 2, 3 \rightarrow$ "시간" 성분이 없음.

- $t' = \gamma(t - Vx) \rightarrow t = \gamma(t' + Vx')$
 $x' = \gamma(x - Vt) \rightarrow x = \gamma(x' + Vt')$

$$\rightarrow a_x = \frac{d}{d(\gamma(t'+Vx'))} \frac{d(\gamma(x'+Vt'))}{d(\gamma(t'+Vx'))} = \frac{1}{\gamma} \frac{d}{d(t'+Vx')} \frac{d(x'+Vt')}{d(t'+Vx')} = \frac{1}{\gamma} \left(\frac{d^2x'}{dt'^2} + \dots \right) = \frac{1}{\gamma} (a'_x + \dots)$$

✓ 특수상대론적 운동 역학



- 시공간적 경로에 대해 4차원적 속도의 정의:
 - Four-velocity: $u^\alpha \equiv \frac{dx^\alpha}{d\tau} = \left(\frac{dt}{d\tau}, \frac{dx^i}{d\tau} \right)$
 - Three-velocity: $\vec{V} \equiv \frac{d\vec{x}}{dt}$ ($V^i = \frac{dx^i}{dt}$)
- Note: $u^t = \frac{dt}{d\tau} = \frac{1}{\sqrt{1-V^2}} \equiv \gamma$, $u^i = \frac{dx^i}{d\tau} = \frac{dt}{d\tau} \frac{dx^i}{dt} = \gamma V^i$
 - $u^\alpha = (\gamma, \gamma \vec{V}) = \left(\frac{1}{\sqrt{1-V^2}}, \frac{\vec{V}}{\sqrt{1-V^2}} \right)$: 모두 \vec{V} 에 의해 결정됨
 - $u \cdot u = \eta_{\alpha\beta} u^\alpha u^\beta = \eta_{\alpha\beta} \frac{dx^\alpha}{d\tau} \frac{dx^\beta}{d\tau} = \frac{\eta_{\alpha\beta} dx^\alpha dx^\beta}{(d\tau)^2} = \frac{ds^2}{d\tau^2} = \frac{ds^2}{(-ds^2)} = -1$
- Four-momentum: $p^\alpha \equiv m u^\alpha = \left(\frac{m}{\sqrt{1-V^2}}, \frac{m\vec{V}}{\sqrt{1-V^2}} \right) = (E, \vec{p})$
 - $p \cdot p = m^2 u \cdot u = -m^2 = -E^2 + \vec{p} \cdot \vec{p}$, or $E^2 = (mc^2)^2 + \vec{p} \cdot \vec{p}$
- Four-acceleration: $a^\alpha \equiv \frac{du^\alpha}{d\tau} = \frac{d^2 x^\alpha}{d\tau^2}$ (Note: $a \cdot u = 0$)

• 특수상대론적 운동 방정식:

$$ma^\mu = f^\mu \quad (\mu = 0, 1, 2, 3)$$

여기서 Four-force:

$$f^\alpha = (f^0, \vec{f}) \equiv (\gamma \vec{F} \cdot \vec{V}, \gamma \vec{F})$$

$$\begin{aligned} f \cdot u &= 0 = -f^0 u^0 + \vec{f} \cdot \vec{u} \\ &= -f^0 \gamma + (\gamma \vec{F}) \cdot (\gamma \vec{V}) \\ \rightarrow f^0 &= \gamma \vec{F} \cdot \vec{V} \end{aligned}$$

Note:

- 임의의 관성계에서 같은 형태: $\Lambda_{\mu}^{\alpha'} (ma^\mu = f^\mu) \rightarrow ma'^\alpha = f'^\alpha$ w/ $\Lambda_{\mu}^{\alpha'} \equiv \frac{\partial x'^\alpha}{\partial x^\mu}$
- $ma^\mu = m \frac{du^\mu}{d\tau} = \frac{dp^\mu}{d\tau} = f^\mu \rightarrow \frac{dp^0}{d\tau} = \frac{dE}{d\tau} = f^0 \rightarrow \frac{dt}{d\tau} \frac{dE}{dt} = \gamma \frac{dE}{dt} = \gamma \vec{F} \cdot \vec{V}$
- $\frac{dE}{dt} = \vec{F} \cdot \vec{V}$: "단위 시간당 해준 일" → $p^0 = E$ 를 에너지로 해석하는 이유
- $\frac{d\vec{p}}{d\tau} = \vec{f} \rightarrow \frac{dt}{d\tau} \frac{d\vec{p}}{dt} = \gamma \frac{d\vec{p}}{dt} = \gamma \vec{F} \rightarrow \frac{d\vec{p}}{dt} = \vec{F} \Rightarrow \frac{d\vec{p}}{dt} = \frac{d}{dt} \left(m \frac{d\vec{x}}{dt} \right) = m \frac{d}{dt} \left(\frac{1}{\sqrt{1-v^2}} \frac{d\vec{x}}{dt} \right) = \vec{F}$

• 특수상대론적 운동에너지 (Relativistic energy):

m



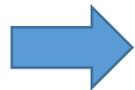
$V = 0$ $\vec{V} \ (V^i = \frac{dx^i}{dt})$

운동에너지: $KE = 0 \rightarrow \frac{1}{2}mV^2$ (뉴턴 역학)

$$\frac{dE}{dt} = \vec{F} \cdot \vec{V}$$

$$E \equiv \frac{mc^2}{\sqrt{1-(\frac{V}{c})^2}} = mc^2 \left[1 - \left(\frac{V}{c}\right)^2 \right]^{-\frac{1}{2}} = mc^2 \left[1 + \left(-\frac{1}{2}\right)(-1)\left(\frac{V}{c}\right)^2 + \frac{3}{8}\left(\frac{V}{c}\right)^4 + \dots \right] \quad (V/c \ll 1)$$

$\rightarrow E = mc^2 + \frac{1}{2}mV^2 + \frac{3}{8}mc^2 \left(\frac{V}{c}\right)^4 + \dots$ - 테일러 전개:
 $(1+x)^n = 1 + nx + \frac{n(n-1)}{2}x^2 + \dots$



$$E = \frac{mc^2}{\sqrt{1-(V/c)^2}} \equiv \tilde{m}c^2$$

- 빛의 속도로 증가시키려면($V \rightarrow c$) 무한의 에너지 필요!!
- 따라서 물체의 속도는 빛의 속도를 넘지 못한다.

✓ 전자기학의 상대론적 표현

- 고전적 표현:

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{B} = 0, \quad \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} + \vec{\nabla} \times \vec{E} = 0$$

$$\vec{\nabla} \cdot \vec{E} = \frac{\rho}{\epsilon_0}, \quad \vec{\nabla} \times \vec{B} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} = \mu_0 \vec{J}$$

- 특수상대론적 표현:

$$\partial_\gamma F_{\alpha\beta} + \partial_\alpha F_{\beta\gamma} + \partial_\beta F_{\gamma\alpha} = 0,$$

$$\partial_\alpha F^{\alpha\beta} = \mu_0 J^\beta$$

여기서

$$F^{\alpha\beta} = \begin{bmatrix} 0 & -E_x/c & -E_y/c & -E_z/c \\ E_x/c & 0 & -B_z & B_y \\ E_y/c & B_z & 0 & -B_x \\ E_z/c & -B_y & B_x & 0 \end{bmatrix},$$

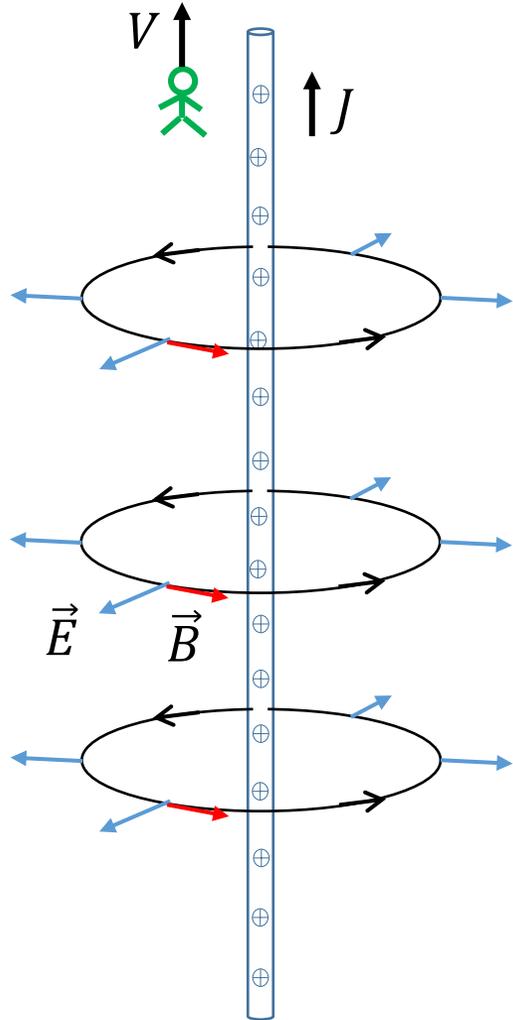
$$J^\alpha = (c\rho, \vec{J})$$

특수상대론적 시공간에서의 텐서 방정식

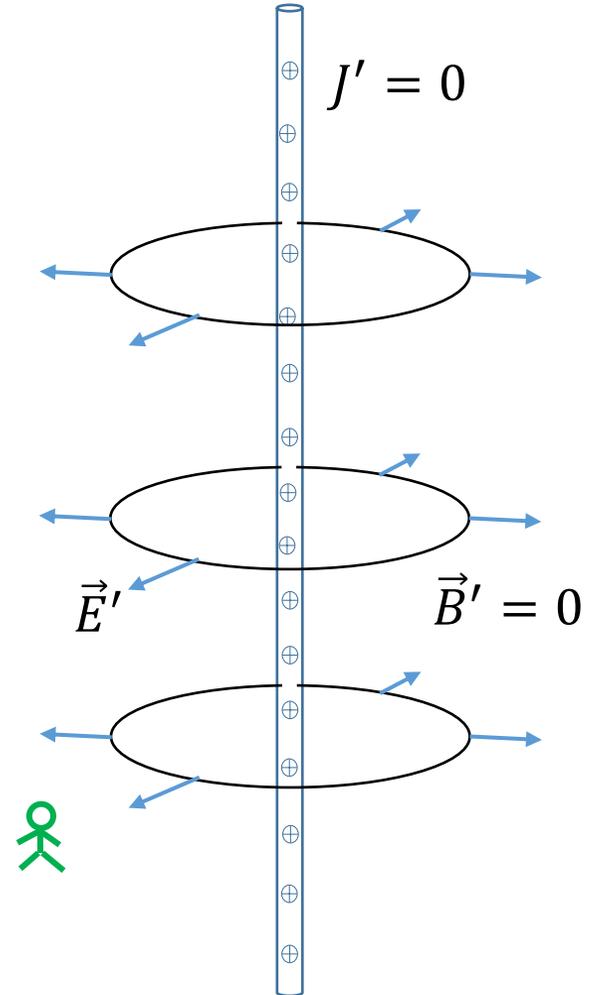
→ 상대성 원리를 만족한다는 것을 보장:

$$A_{\alpha\beta} = 0 \Leftrightarrow A'_{\alpha\beta} = \Lambda_{\alpha'}^{\mu} \Lambda_{\beta'}^{\nu} A_{\mu\nu} = 0$$

Ex) 전류와 자기장:



$$\begin{aligned}
 -B_x &= F^{yz} = \Lambda_{\alpha'}^y \Lambda_{\beta'}^z F^{\alpha'\beta'} \\
 &= \gamma \left(\frac{v}{c} E'_y - \cancel{B'_x} \right) \\
 \Rightarrow B_x &= -\frac{\gamma v}{c} E'_y
 \end{aligned}$$



✓ 뉴턴 극한: $c \rightarrow \infty$

i) 로렌츠 변환 \rightarrow 갈릴레오 변환

$$t' = \frac{1}{\sqrt{1-v^2/c^2}} \left(t - \frac{v}{c} \frac{x}{c} \right)$$

$$x' = \frac{1}{\sqrt{1-v^2/c^2}} \left(x - \frac{v}{c} ct \right)$$

$$y' = y, z' = z$$



$$t' = t$$

$$x' = x - vt$$

$$y' = y, z' = z$$

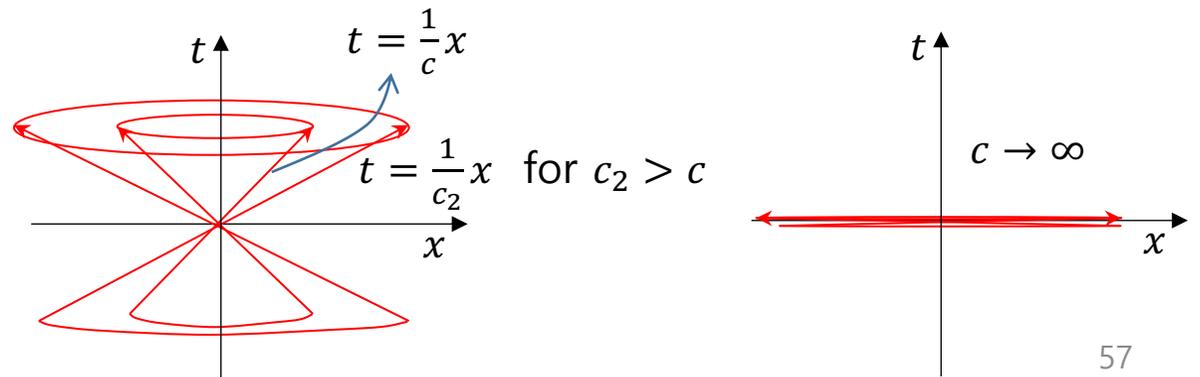
ii) 절대 시공간의 거리 구조

$$\Delta s^2 = -(c\Delta t)^2 + (\Delta l)^2 \cong -(c\Delta t)^2 = \Delta s'^2 \cong -(c\Delta t')^2$$

$$\rightarrow \Delta t = \Delta t'$$

Consequently, we also obtain $\Delta l = \Delta l'$

iii) 인과 구조



✓ Question and Answer:

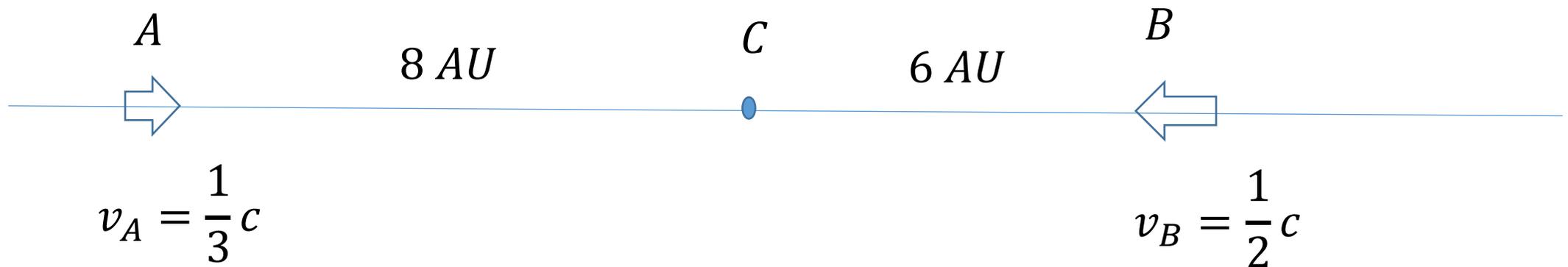
Homework Problems

Prob.1) 본인의 세계선을 간략히 그리시오(탄생부터 현재까지).

Prob.2) Ex3) 로렌츠 변환을 유도하시오.

Prob.3) Ex6) 길이 수축을 유도하시오.

Prob.4) 우주에서 다음과 같이 C 지점에서 1시간(각자의 고유시간) 후 친구를 만나려면 A 출발 후 B는 언제 출발해야 하는가?



Prob.5) Consider the reaction $A \rightarrow B + C$ with particle rest masses m_A , m_B and m_C , respectively.

a) If A is at rest in the lab frame, what is the momentum four-vector P_A^μ in the lab frame? Show also that, in this lab frame, particle B has an energy $E_B = (m_A^2 + m_B^2 - m_C^2)/2m_A$.

b) If A decays while moving in the lab frame, find the relation between the angle θ at which B comes off, and the energies of A and B.

