

①

Cinématique Relativiste. Expérience de Michelson et Morley

①3

Niveau: L3

- Prérequis:
- Cinématique classique (référentiels et transformations de Galilée)
 - Interférométrie de Michelson
 - Électromagnétisme (Equations de Maxwell dans le vide et D'Alembert).

Introduction En cours de mécanique, vous avez vu qu'on pouvait définir une certaine classe de référentiels qu'on appelle Galiléens. Dans ces référentiels, le principe d'inertie est respecté et les lois de la physique y sont inchangées, c'est le principe de la relativité galiléenne. Pour passer d'un référentiel galiléen à un autre, on utilise les transformations de Galilée dont on tire la loi de composition des vitesses:

2 repères gal. R et R' tq à $t=0, 0=0'$ $\vec{v}_{R'/R} = v \vec{e}_x$

$$\begin{cases} x' = x - vt \\ y' = y \\ z' = z \end{cases} \Rightarrow \begin{cases} u'_x = u_x - v \\ u'_y = u_y \\ u'_z = u_z \end{cases}$$

Aujourd'hui on va voir les limites de cette modélisation dite classique de la mécanique qui on passe à la

I - Naissance de la relativité restreinte

A - Une limite de la mécanique classique

Parmi toutes les lois physiques que vous connaissez déjà, il y en a pour lesquelles le principe de relativité galiléenne

ne semble pas vérifier: les équations de Maxwell. (2)

En effet, vous savez que dans le vide, on arrive à une équation de propagation de D'Alembert =

$$\frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2} - c^2 \Delta \vec{E} = 0 \quad \text{avec } c = \frac{1}{\sqrt{\epsilon_0 \mu_0}}$$

et on dit que c est la célérité de la lumière dans le vide mais de coup, par rapport à qui / quoi? Dans quel référentiel? Est-ce qu'elle irait plus vite dans un train?

Au 17^e siècle, Huygens introduit la notion d'éther lumineux* (porteur de lumière) qui serait donc LE bon référentiel où la lumière se déplacerait à c . * avant Maxwell, pour les ondes lumineuses. Repus au 19^e pour EM.

Au 19^e siècle, plusieurs expériences cherchent à identifier cet éther et plus particulièrement sa vitesse par rapport à la Terre qu'on appelle vent d'éther.

B - Expérience de Michelson et Morley ~ 1887

Prix Nobel 1907

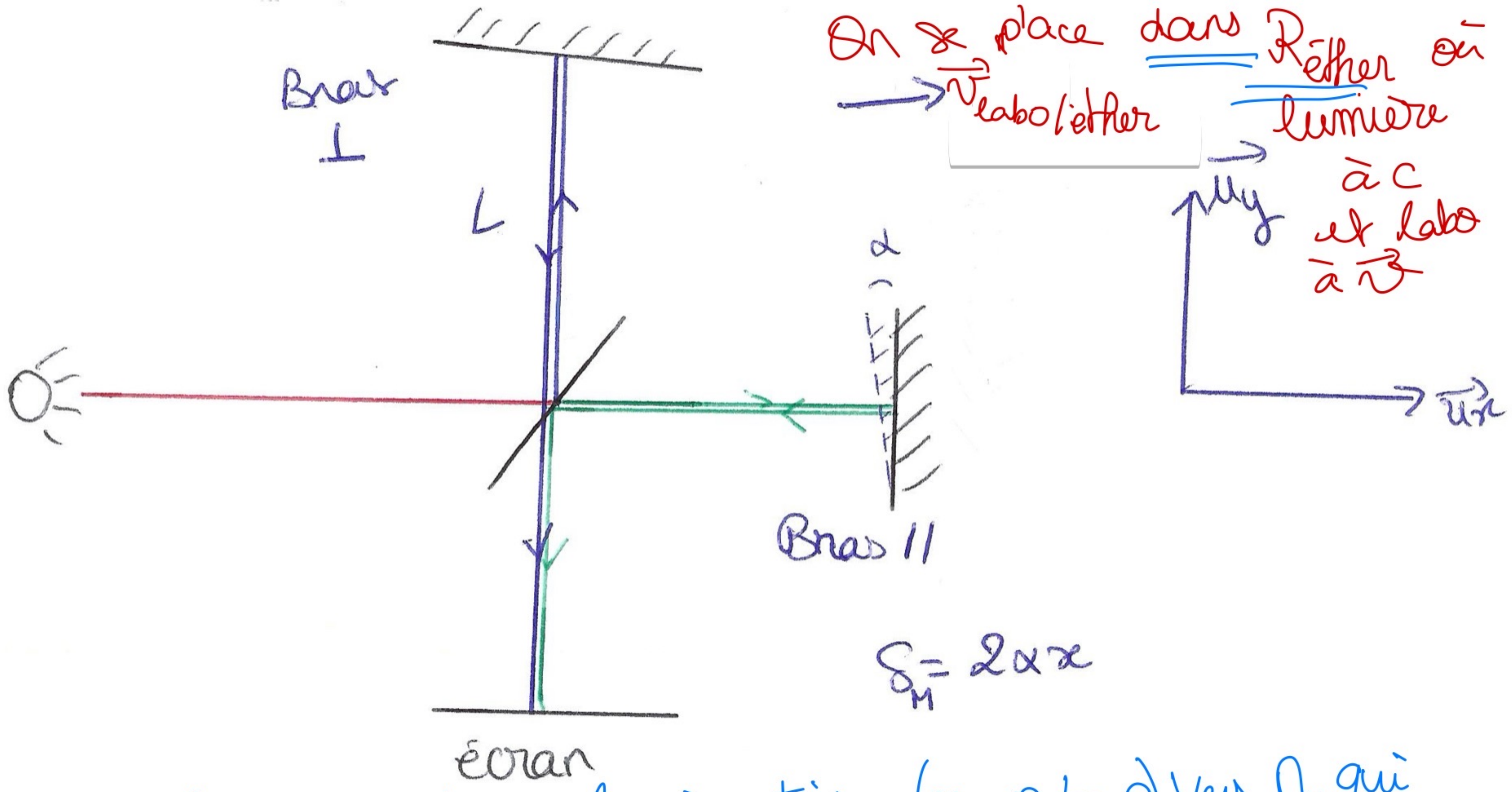
DTs ~ $150 \cdot 10^6$ km

Ether stationnaire fixe dans l'univers et la Terre se déplace dedans à au moins 30 km/s.

On symétrise la situation: terre fixe et vent d'éther à 30 km/s. $v \ll c$ ($3 \cdot 10^5$ km/s) donc on cherche à mesurer une distance ou un temps tout petit → Interféromètre de Michelson.

Configuration coin d'air donc on se place au contact optique et on observe des franges d'égalles épaisseur. Réglé avec lampe au sodium puis utilisé en lumière blanche.

3

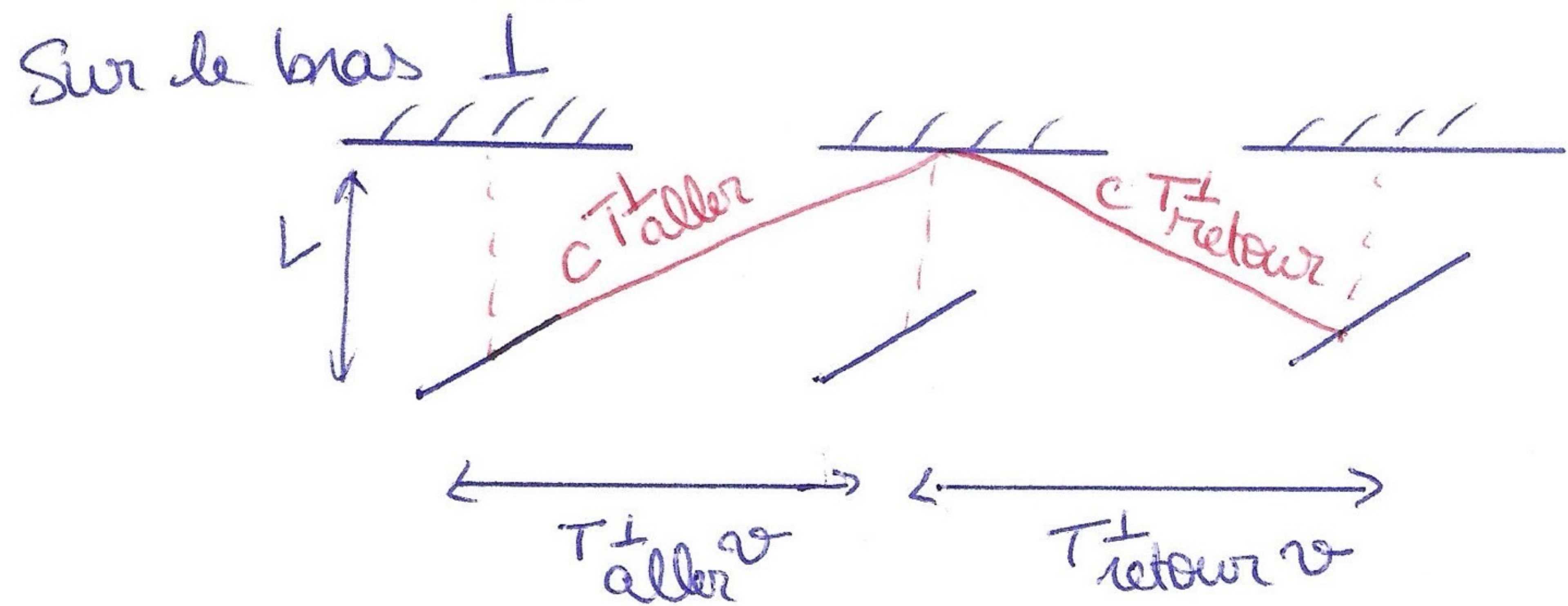


Sur bras II: lumière part de la séparatrice ($x=0, t=0$) vers R_1 qui s'éloigne à v . A t , $x_{labo} = ct$, $x_{R_1} = L + vt \rightarrow cT''_{aller} = L + vT''_{aller}$
 $\Rightarrow T''_{aller} = \frac{L}{c-v}$. De même $-cT''_{retour} = -L + vT''_{retour} \Rightarrow T''_{retour} = \frac{L}{c+v}$

d'où $T'' = \frac{L}{c^2-v^2} (c-v + c+v) = \frac{2L}{c} \frac{1}{1-\frac{v^2}{c^2}}$

$T'' \sim \frac{2L}{c} (1 + \frac{v^2}{c^2})$

essayer d'aller vite ou faire sur slide



$(cT^+_aller)^2 = (vT^+_aller)^2 + L^2 \rightarrow T^+_aller = \frac{L}{\sqrt{c^2-v^2}} = T^+_retour$

$T^{\perp} = \frac{2L}{c} \frac{1}{\sqrt{1-\frac{v^2}{c^2}}} \text{ soit } T^{\perp} \sim \frac{2L}{c} (1 + \frac{v^2}{2c^2})$

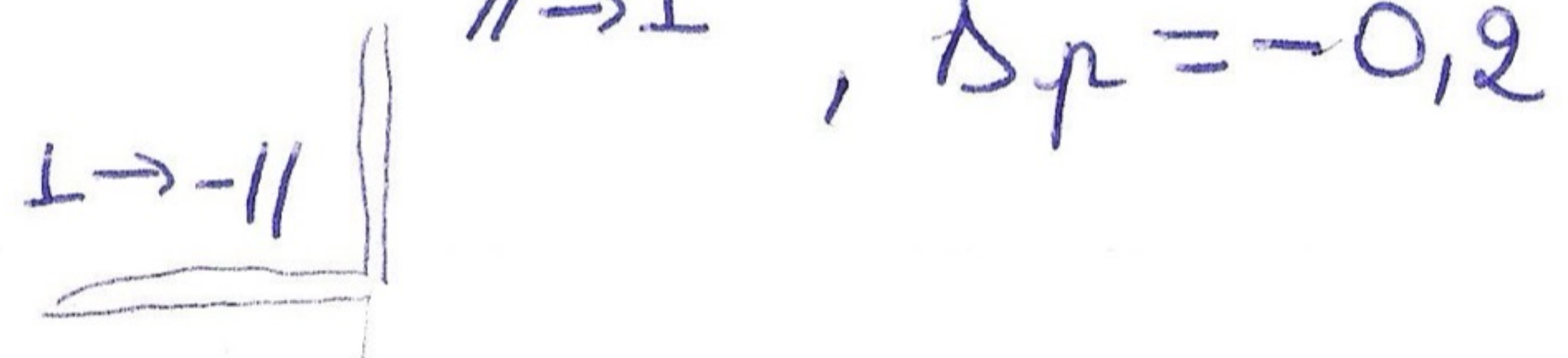
$\Delta T = T'' - T^{\perp} \sim \frac{L}{c} \beta^2$ avec $\beta = \frac{v}{c} \rightarrow \Delta \phi = \Delta T \times c = L\beta^2$

et $\Delta \mu = \frac{L}{\lambda} \beta^2$ $L=11m$ $v=30km/s$
 $\lambda=550nm$ $\rightarrow \Delta \mu = 0,2$

Montrer simu fait varier v_{ether}

Mais en vrai, ils ont pas ce curseur donc peuvent pas mesurer.

leur solution: faire tourner l'interferometre. quand bras ont tourné de 90°



→ simu, au global, entre les deux positions extérieures, décalage de $0,4 \lambda$ qui devrait être visible.

Résultats papier  ($1/8^e$ du attendu).

Résultats négatifs $v_{ether/labo} < 50m/s$
⇒ remise en cause de l'éther lumineuse et de la composition des vitesses classiques!

C- Postulats d'Einstein

Principe de

• Relativité galiléenne

• la vitesse de la lumière dans le vide est c dans tous les référentiels galiléens. $c = 299792458 m/s$

↳ invariant en contradiction avec composition classique des vitesses

⇒ le temps n'est plus universel et dépend du référentiel d'étude!

II- Transformations de Lorentz et conséquences

A- Transformations de Lorentz

Formulées avant Einstein comme un outil mathématiques

Remplacent les transformations de Galilée

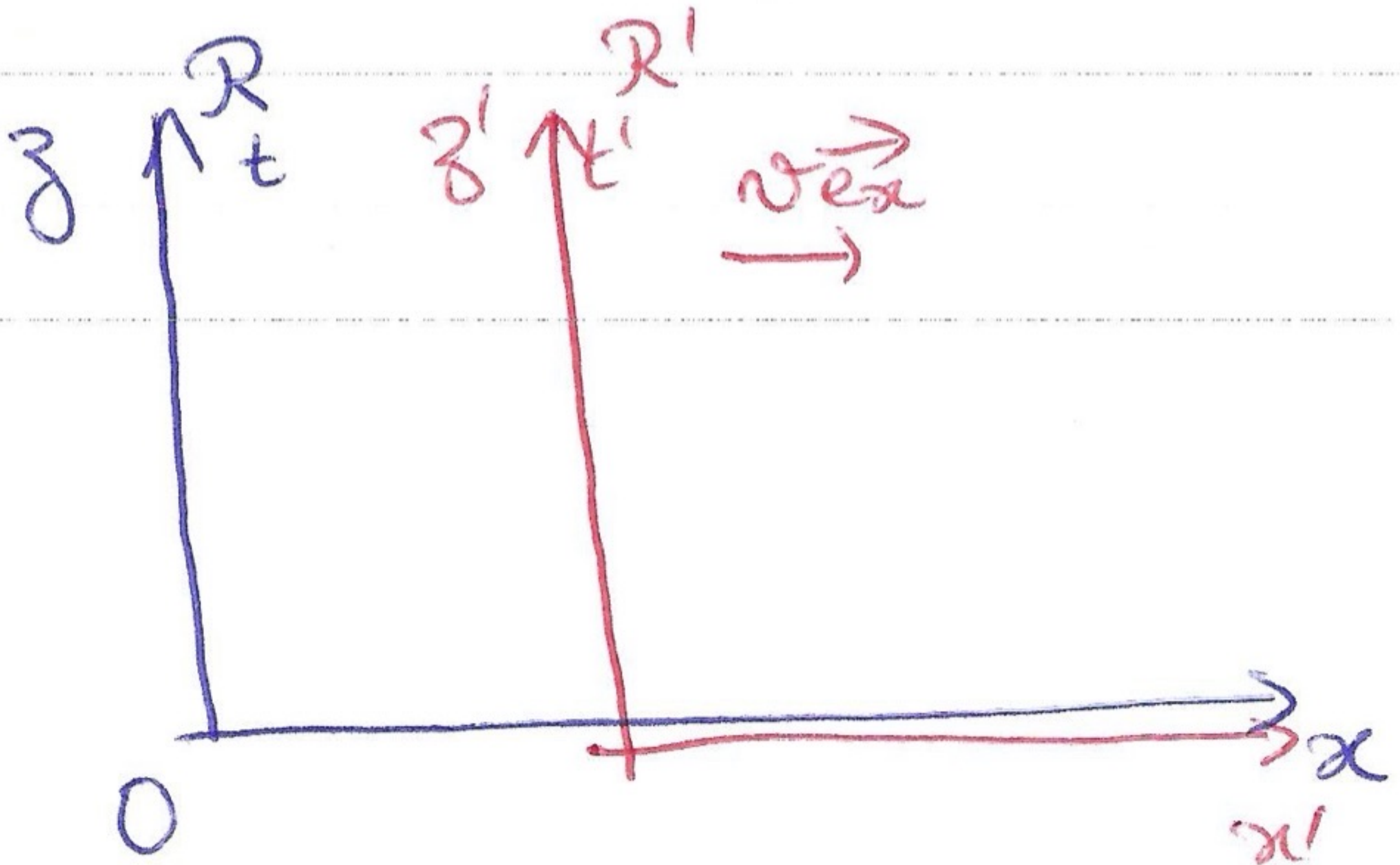
R et R' inertiels tq $O=O'$ à $t=0$ et $\vec{u}_{x'} = \vec{u}_x$
 $\vec{u}_{y'} = \vec{u}_y$
 $\vec{u}_{z'} = \vec{u}_z$

$\vec{v}_{R'/R} = v \vec{e}_x$

Alors

$$\begin{cases} ct' = \gamma(v)(ct - \beta x) \\ x' = \gamma(v)(x - \beta ct) \\ y' = y \\ z' = z \end{cases} \quad \text{avec } \beta = \frac{v}{c} \text{ et } \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

B. Simultanéité et dilatation du temps



A et B deux événements (points de l'espace temps)

tg dans R $t_A = t_B$
et $x_A < x_B$

$$\begin{cases} ct'_A = \gamma(v)(ct_A - \beta x_A) \\ ct'_B = \gamma(v)(ct_B - \beta x_B) \end{cases} \Rightarrow \Delta t' = \gamma(v) \left(\Delta t - \frac{v}{c^2} (x_B - x_A) \right)$$

quasi 1m
glacé qui font
bonyoun
 $v = 320 \text{ km/h}$
 $\rightarrow 89 \text{ m/s}$
 $\rightarrow \Delta t \sim 1.10^{-15} \text{ s}$

$$\Delta t' = \frac{\gamma(v)}{c} \beta (x_A - x_B) < 0 \text{ si } x_A < x_B$$

\Rightarrow Non simultanés dans R'

C et D tg dans R $x_C = x_D$ et $\Delta t = t_D - t_C > 0$
 $\Delta t' = \gamma(v) \Delta t \geq \Delta t$ (car $\gamma(v) \geq 1$)

\Rightarrow Dilatation du temps

E et F tg dans R' $x_E = x_F$ et $\Delta t' = t'_F - t'_E > 0$

$$\begin{cases} ct_E = \gamma(v)(ct'_E + \beta x'_E) \\ ct_F = \gamma(v)(ct'_F + \beta x'_F) \end{cases} \Rightarrow \Delta t = \gamma(v) \Delta t' > \Delta t'$$

\Rightarrow Dilatation aussi !

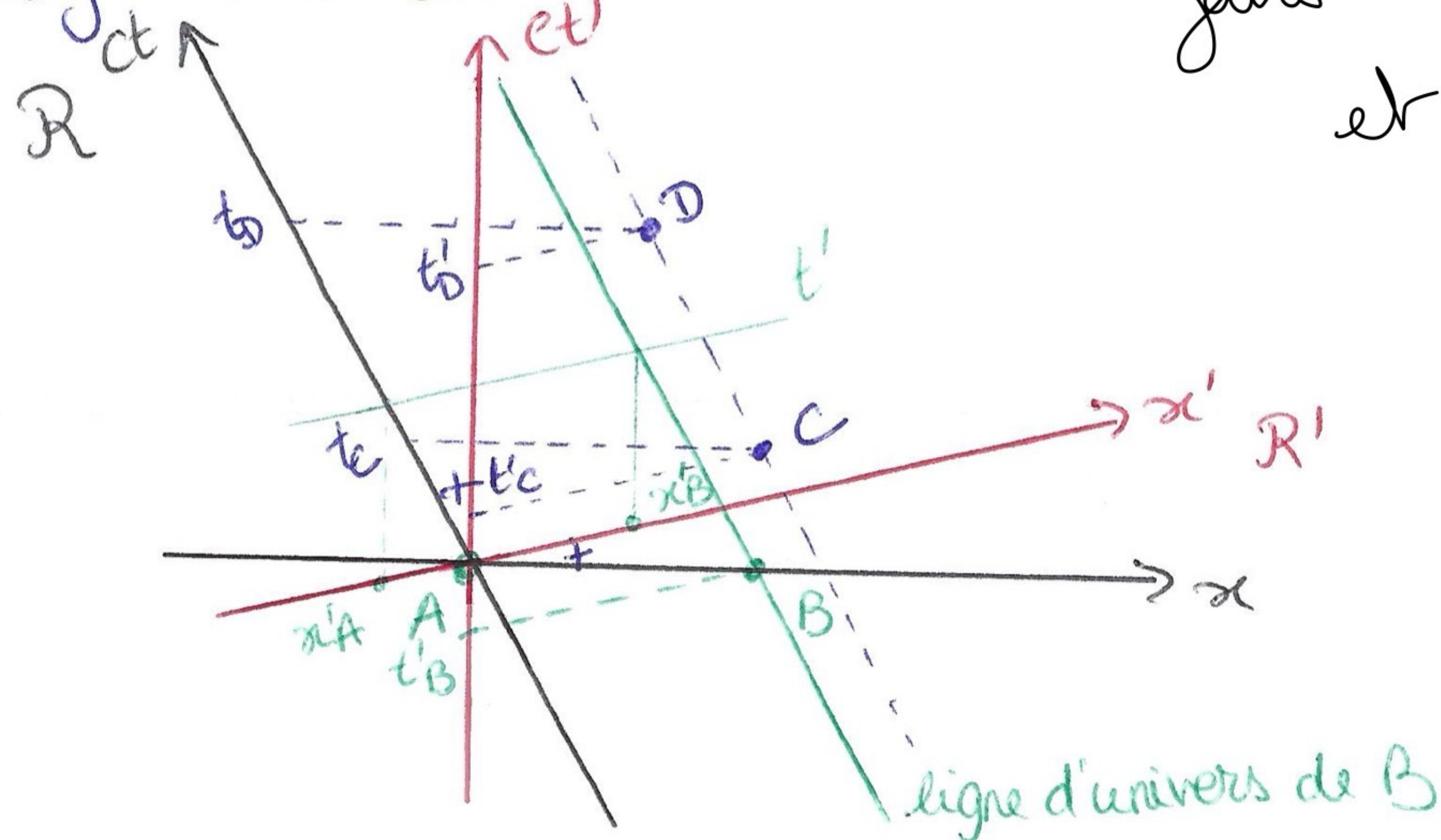
\Rightarrow Dans le réf. où les deux événements ont lieu au même endroit, on trouvera toujours le temps le plus court. on parle de temps propre. Invariant Ailleurs le temps sera dilaté.

(\hookrightarrow temps de vie muons expérience de Smith et Frisch.)

C - Diagrammes espace-temps

6

Diagramme de LOEDEL



faire très grand
et propre

$\sin \theta = \beta$
ou slide!

Règle fixe dans R de bouts A et B . on mesure à $t=0$
sa longueur dans R . on trouve $x_B(t) - x_A(t)$.

Au même instant t' , on mesure dans R' $x'_B(t') - x'_A(t')$

\Rightarrow contraction des longueurs! longueur propre
dans le référentiel où l'objet est fixe. invariante.

D - Composition des vitesses relativistes

On dérive les transformations de Lorentz

$$u_x = \left(\frac{dx}{dt} \right)_R \quad u'_x = \left(\frac{dx'}{dt'} \right)_{R'}$$

$$\Rightarrow \boxed{u'_x = \frac{u_x - v}{1 - \frac{u_x v}{c^2}} \quad u'_y = \frac{u_y}{\gamma(v) \left(1 - \frac{u_x v}{c^2} \right)}}$$

très différent
de $u'_x = u_x - v$!

$u'_y = u_y$
qu'on retrouve $\frac{v}{c} \ll 1$

Conclusion la relativité restreinte réconcilie les équations de Maxwell
et le principe de relativité galiléenne avec une vitesse de la
lumière dans le vide unique. Elle s'accompagne de conséquences
peu intuitives comme la non-unicité du temps qu'il faut prendre
en compte dans de nombreuses applications comme le GPS ou pour
expliquer le temps de vie des muons!