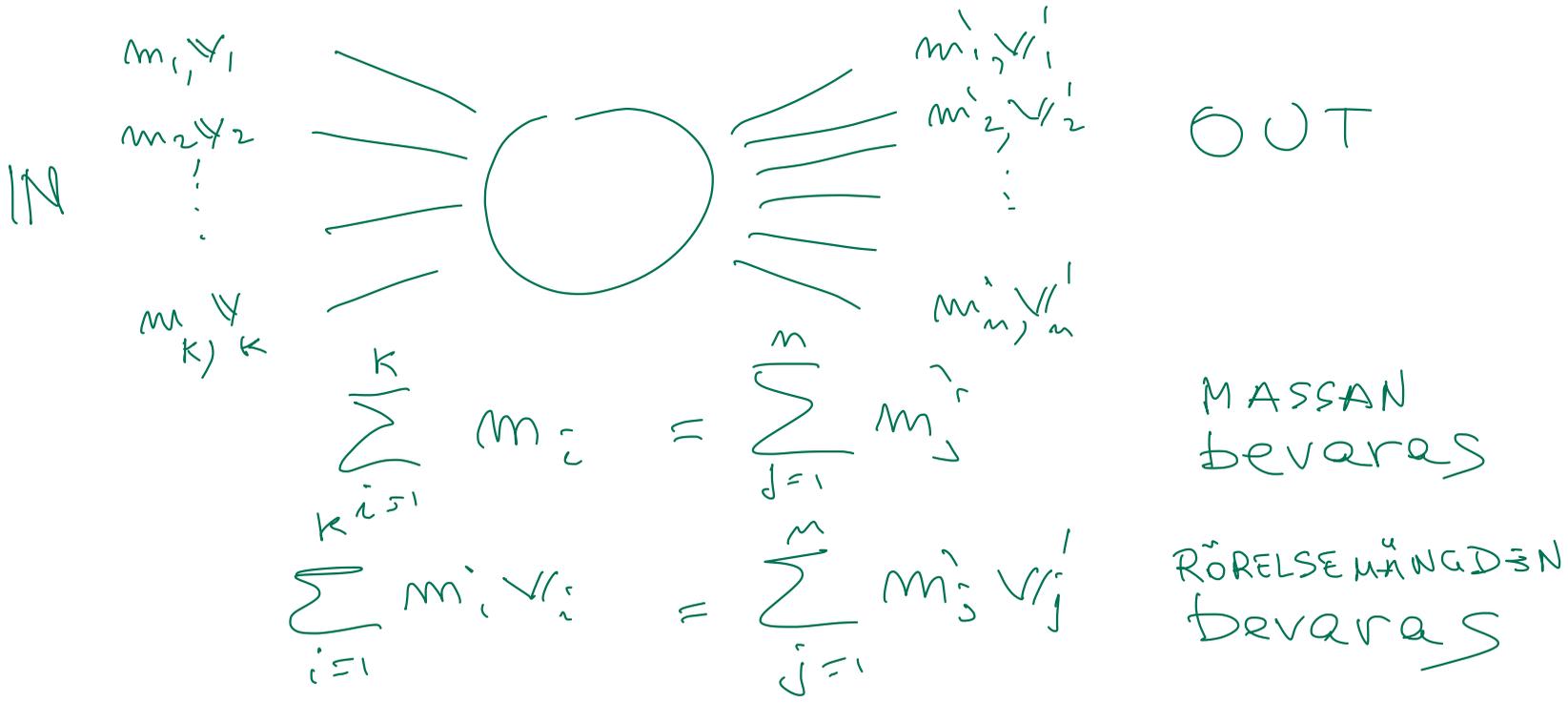


SPECIELL RELATIVITETSTEORI 2

Den viktigaste resultaten i NEWTONS MEKANIK
är att i ett ISOLERAT SYSTEM



V; letar efter en RELATIVISTISK motsvarande som uppfyller kraven:

- 1) GÄLLER OFÖRÄNDRAD I ALLA INERTIALSYSTEM.
- 2) REDUCERAS TILL NEWTONS DÅ ALLA $|v| \ll c$
(ibland säger man när $c \rightarrow \infty$)

DEF: Den RELATIVISTISKA 4-RÖRELSEMÄNGDEN:
(för en partikel med massa m):

$$P^\mu = m U^\mu = (m \gamma, m \gamma \mathbf{v})$$

(INVARIANT MASSA) $\mu=0$ $\mu=1,2,3$

$$V, \text{ kallar } P = m \gamma v$$

RELATIVISTISK
3-RÖRELSEMÄNGD.

$$\frac{|v|}{c} \rightarrow 0 \Rightarrow \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \rightarrow 1$$

$$\Rightarrow P^\mu \rightarrow (m, m v)$$

(Newtons uttryck för)
massa & rörelsemängd

\Rightarrow KONSERVERING AV 4-RÖRELSEMÄNGD:

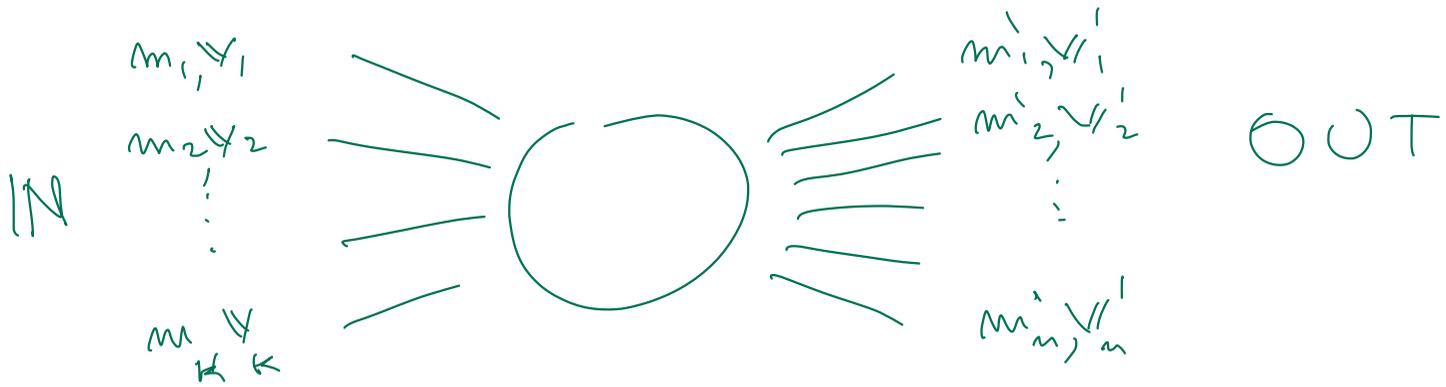
$$\sum_{i=1}^K P_i^\mu = \sum_{j=1}^3 Q_j^\mu$$

Anta att $\sum_{i=1}^k P_i^\mu = \sum_{j=1}^3 q_j^\mu$; ett inertialsystem.

i ett annat

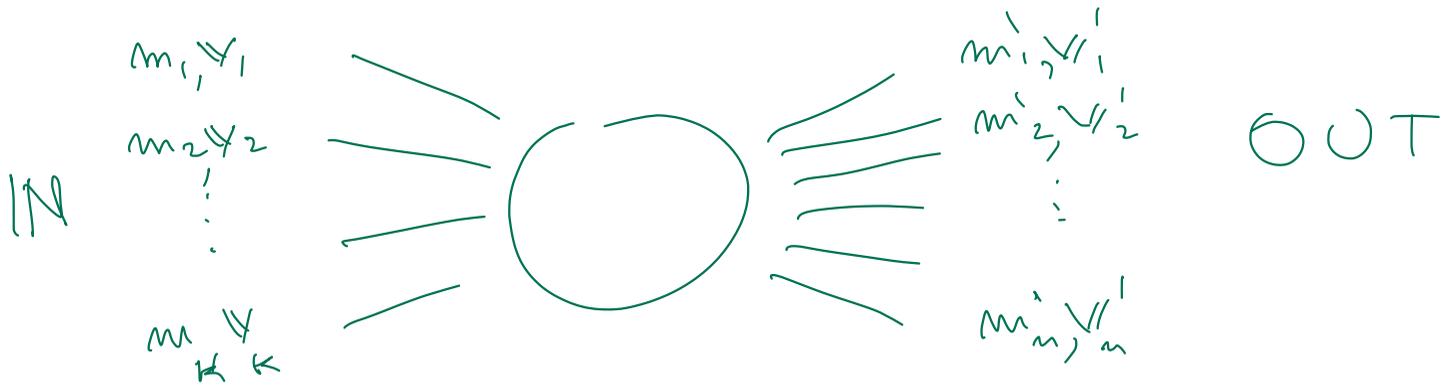
$$\sum P_i^{\prime\mu} \stackrel{?}{=} \sum q_j^{\prime\mu}$$

JA! $\sum P_i^{\prime\mu} = \Lambda^\mu_\nu \sum P_i^\nu = \Lambda^\mu_\nu \sum q_j^\nu = \sum q_j^{\prime\mu}$



$$\sum_{i=1}^k m_i \delta(\sigma_i) = \sum_{j=1}^n m'_j \delta(\sigma'_j)$$

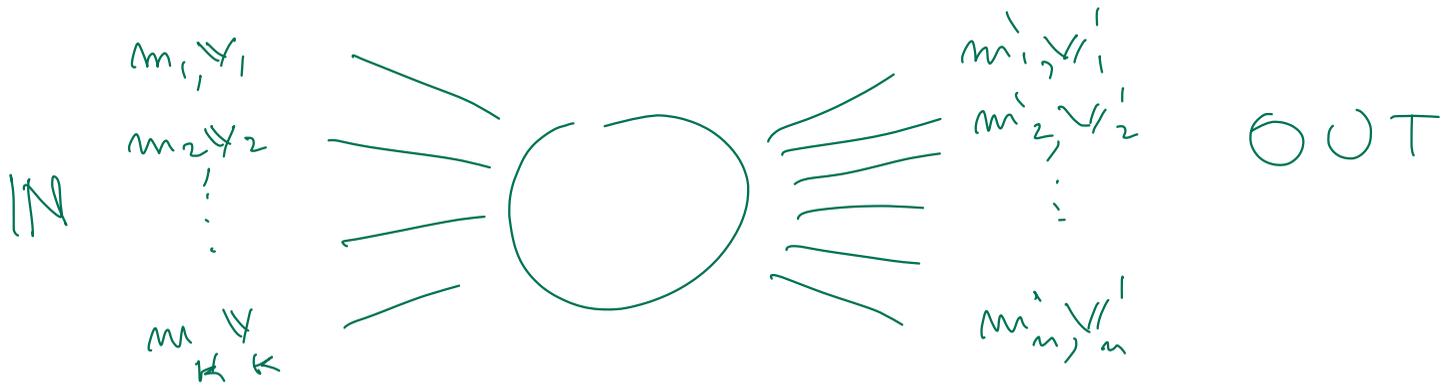
$$\sum_{i=1}^k m_i \delta(\sigma_i) v_i = \sum_{j=1}^n m'_j \delta(\sigma'_j) v'_j$$



$$\sum_{i=1}^k m_i \psi_i = \sum_{j=1}^n m'_j \psi'_j$$

$$\sum_{i=1}^k \underbrace{m_i \psi_i}_{\text{P}_i} = \sum_{j=1}^n m'_j \psi'_j$$

P_i REL 3-RÖRFLSEMÄNGD BEVARAS



$$\sum_{i=1}^k m_i \delta(\sigma_i) = \sum_{j=1}^n m'_j \delta(\sigma'_j)$$

VAD ÄR DET HÄR?

$$\sum_{i=1}^k m_i \delta(\sigma_i) v_i = \sum_{j=1}^n m'_j \delta(\sigma'_j) v'_j$$

P_i REL 3-RÖRFLÖSEMÄNGD

$$\sum_{i=1}^k m_i \gamma(v_i) = \sum_{j=1}^n m_j' \gamma(v_j')$$

OBS: om detta stämmer, kan INTE massan vara bevarad om hastigheterna är $\neq 0$.

För en partikel: ($c=1$) $v \ll 1$

$$m \gamma(v) = m \frac{1}{\sqrt{1-v^2}} \approx m \left(1 + \frac{1}{2} v^2 + \dots \right)$$
$$= m + \frac{1}{2} m v^2 + \dots$$

EINSTEIN: $m\gamma =$ TOTALA ENERGI FÖR EN PARTIKEL
MED MASSA $m \neq 0 \leftarrow$ OBS.

Här är det värt att sätta tillbaka c för
att ekv. är ganska berömd...

$$E = mc^2\gamma = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} \approx mc^2 + \frac{1}{2}mv^2 + \dots$$

↑
VILÖENERGI

↑ RELATIVISTISK
RÖRELSE
ENERGI

TOT. RELATIVISTISK
ENERGI.

BEVARAD: $\sum_{i=1}^k E_i = \sum_{j=1}^m E_j$

ej bevarad separat
Bara summan.

VANLIGT MISTAG: "En foton är masslös (SANT!)
då måste energi vara noll (FEL!)

$$E = mc^2 \gamma$$

VANLIGT MISTAG: "En foton är masslös (SANT!)
då måste energi vara noll (FEL!)"

$$E = mc^2 \gamma$$

Q: VARFÖR ÄR  FEL?

VANLIGT MISTAG: "En foton är masslös (SANT!)
då måste energi vara noll (FEL!)"

$$E = mc^2 \gamma$$



A: när $m \rightarrow 0$ måste vi låta
 $\gamma \rightarrow \infty$ ($v \rightarrow c$) så att E är ändlig.

$$P^\mu = (E, \mathbf{p}) = (m\gamma, m\gamma \mathbf{v})$$

ALLTID SANT

FÖR PARTIKLAR
med $m \neq 0$.

$P^\mu = (E, \mathbf{P})$ är den allmänna definitionen.

(Om vi verkligen vill veta v och γ för $m \neq 0$: $v = \frac{P}{E}$, $\gamma = \frac{E}{m}$)

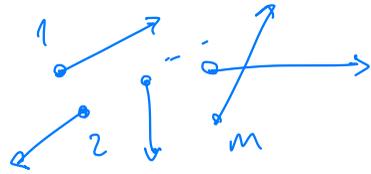
"MASS - SKAL - RELATION":

$$P^\mu P_\mu = E^2 - |\mathbf{P}|^2 = m^2 (\underbrace{\gamma^2 - \gamma^2 v^2}_1) = m^2$$

för $m \neq 0$

GÄLLER OCKSÅ I GRÄNSEN $m \rightarrow 0$.

RELATIVISTISK "MASSCENTRUM"



$$\sum P_i^\mu = P_{TOT}^\mu = (E_{TOT}, \vec{P}_{TOT})$$

\uparrow IBLAND SÄGER MÅN "LAB", \uparrow "LAB"

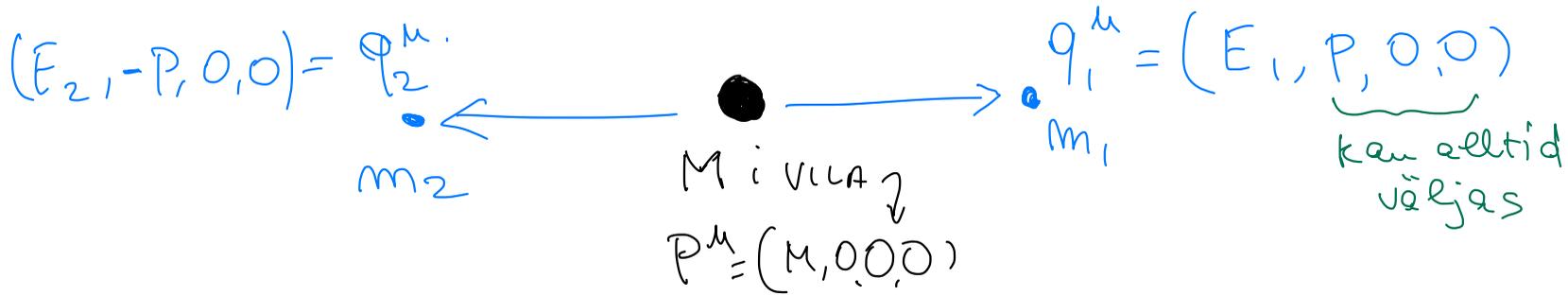
Det är svårt och omöjligt att hitta VAR
 masscentrum ligger. Vi är mer
 intresserade i REFERENSSYSTEMET där
 MASSCENTRUM är I KILA (dvs $\vec{P}'_{TOT} = 0$)

TA $P_{TOT} = (P_{TOT}, 0, 0)$ för enkelhetens skull:

$$\begin{pmatrix} \gamma & -\gamma u \\ -\gamma u & \gamma \end{pmatrix} \begin{pmatrix} E_{TOT} \\ P_{TOT} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \bar{E}_{CM} \\ \text{DEF.} \end{pmatrix} \Rightarrow u = \frac{P_{TOT}}{E_{TOT}}$$

$(u = \vec{P}_{TOT} / E_{TOT})$

PARTIKEL SÖNDERFALL.

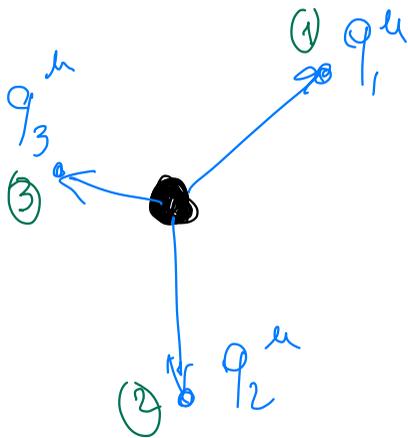


$$P^\mu = q_1^\mu + q_2^\mu$$

$$\mu=1, 2, 3 : 0=0 \quad \text{ok}$$

$$\mu=0 : M = E_1 + E_2 = \sqrt{P^2 + m_1^2} + \sqrt{P^2 + m_2^2}$$

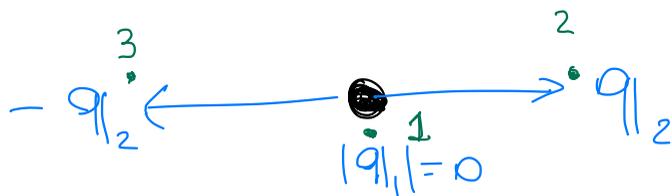
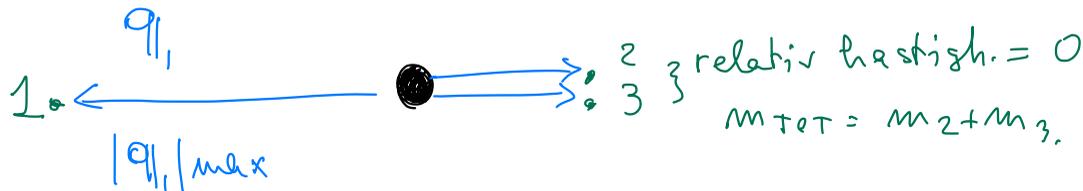
$$\Rightarrow P = \frac{\sqrt{M^4 + m_1^4 + m_2^4 - 2M^2 m_1^2 - 2M^2 m_2^2 - 2m_1^2 m_2^2}}{2M}$$



Kan inte helt faställas, men vi vet att q_1, q_2, q_3 ligger på ett plan därför

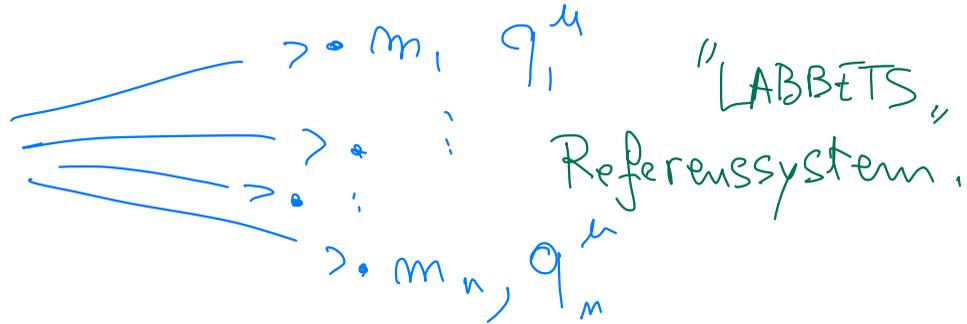
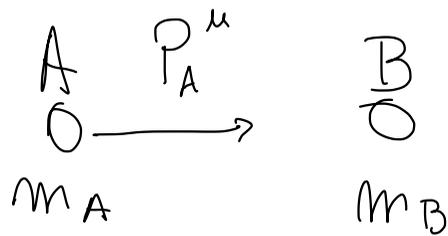
$$q_1 + q_2 + q_3 = 0$$

Extrema fall: (för part. # 1)

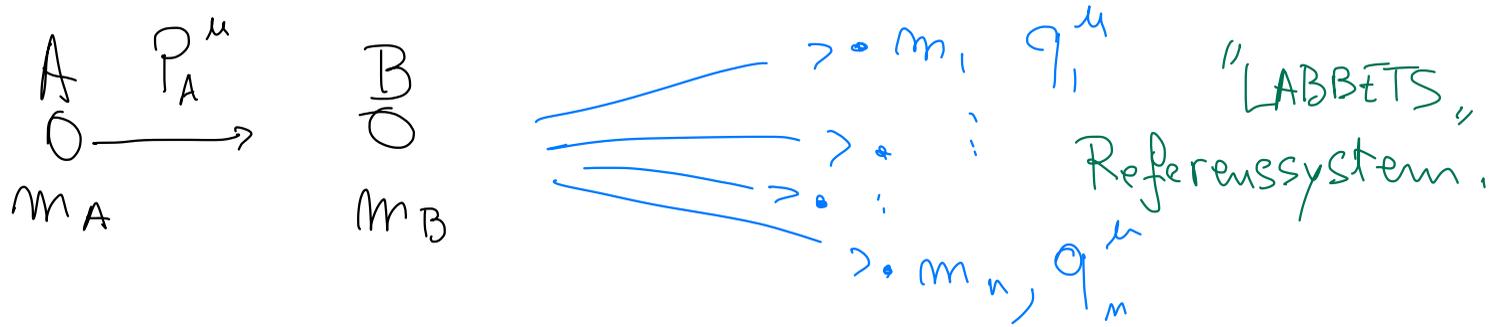


TRÖSKELENERGI

Partikel A kolliderar med part. B i vila och skapar n partiklar med massa m_1, \dots, m_n (OBS: A och B kan vara bland dem om de inte förstörs).



$$P_A^\mu + P_B^\mu = q_1^\mu + \dots + q_n^\mu$$



$$P_A^\mu + P_B^\mu = q_1^\mu + \dots + q_n^\mu$$

$$P_A^\mu = (E_{\text{lab}}, p_{\text{lab}}, 0, 0) \quad \text{där } E_{\text{lab}} = \sqrt{m_A^2 + p_{\text{lab}}^2}$$

$$P_B^\mu = (m_B, 0, 0, 0)$$

Beräkna $(P_A + P_B)^2 = (q_1 + \dots + q_n)^2 \equiv S$

$$\begin{aligned}
 (P_A + P_B)^2 &\equiv (P_A^\mu + P_B^\mu)(P_{A\mu} + P_{B\mu}) = (E_{\text{lab}} + m_B)^2 - P_{\text{lab}}^2 = \\
 \parallel \\
 S &= E_{\text{lab}}^2 + 2m_B E_{\text{lab}} + m_B^2 - P_{\text{lab}}^2 = m_A^2 + 2m_B E_{\text{lab}} + m_B^2 \\
 \parallel
 \end{aligned}$$

$$(q_1 + \dots + q_m)^2 = q_1^2 + \dots + q_m^2 + 2q_1 \cdot q_2 + 2q_1 \cdot q_3 + \dots + 2q_{m-1} \cdot q_m$$

OBS: $i \neq j$ $q_i \cdot q_j$ är en skalär, låt oss beräkna den med i IVILA:

$$q_i^\mu = (m_i, 000), \quad q_j^\mu = (m_j \gamma(v_{ij}), \dots)$$

DEN RELATIVA
HASTIGHETEN.

$$\Rightarrow q_i \cdot q_j = m_i m_j \gamma(v_{ij}) \geq m_i m_j$$

$$\begin{aligned}
 (P_A + P_B)^2 &\equiv (P_A^\mu + P_B^\mu)(P_{A,\mu} + P_{B,\mu}) = (E_{\text{lab}} + m_B)^2 - P_{\text{lab}}^2 = \\
 \parallel \\
 S \\
 \parallel \\
 &= E_{\text{lab}}^2 + 2m_B E_{\text{lab}} + m_B^2 - P_{\text{lab}}^2 = m_A^2 + 2m_B E_{\text{lab}} + m_B^2
 \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
 (q_1 + \dots + q_m)^2 &= q_1^2 + \dots + q_m^2 + 2q_1 \cdot q_2 + 2q_1 \cdot q_3 + \dots + 2q_{m-1} \cdot q_m \\
 &\quad \parallel \quad \parallel \\
 &\quad m_1^2 + \dots + m_m^2 + 2m_1 m_2 \chi(v_{12}) + \dots + 2m_{m-1} m_m \chi(v_{m-1,m}) \geq \\
 &\quad m_1^2 + m_m^2 + 2m_1 m_m + \dots + 2m_{m-1} m_m = \\
 &\quad (m_1 + \dots + m_m)^2
 \end{aligned}$$

$$\Rightarrow m_A^2 + 2m_B E_{\text{lab}} + m_B^2 \geq (m_1 + \dots + m_m)^2$$

$$m_A^2 + 2m_B E_{\text{lab}} + m_B^2 \geq (m_1 + \dots + m_n)^2$$

$$\Rightarrow E_{\text{lab}} \geq \underbrace{\frac{(m_1 + \dots + m_n)^2 - m_A^2 - m_B^2}{2m_B}}_{\text{TRÖSKELENERGI}}$$

(Ofta i kärnfysik används

$$T_{\text{lab}} = E_{\text{lab}} - m_A)$$

L - KRAFTEN:

$$F^\mu \stackrel{\text{def}}{=} \frac{dP^\mu}{d\tau} = \underbrace{\frac{dt}{d\tau}}_{=\gamma} \cdot \left(\underbrace{\frac{dE}{dt}}_{\text{power}}, \underbrace{\frac{d\mathbf{P}}{dt}}_{\text{force}} \right)$$

RELATIVISTISKA 3-KRAFTEN: ←

$$F \stackrel{\text{def}}{=} \frac{d\mathbf{P}}{dt}$$

OBSERVERA att definitionerna är lite annorlunda:

$$P^\mu = m \frac{dx^\mu}{d\tau} = m \frac{dt}{d\tau} (1, u) = (m\gamma, m\gamma u) = (E, P)$$

$\underbrace{\hspace{10em}}_{\gamma}$ ↑ INGÅR
(DEFINITIONEN
AV P)

$$F^\mu = \frac{dP^\mu}{d\tau} = \frac{dt}{d\tau} \left(\frac{dE}{dt}, \frac{dP}{dt} \right) = \gamma (E, F)$$

$\underbrace{\hspace{10em}}_{\gamma}$ ↑ INGÅR INTE
I DEF. AV F

Det är faktiskt en bra def. som vi kommer att se när vi kollar på Lorentz kraften.

Om partikel har en massa $m \neq 0$
 $p^\mu = m U^\mu$. Då uppstår frågan:

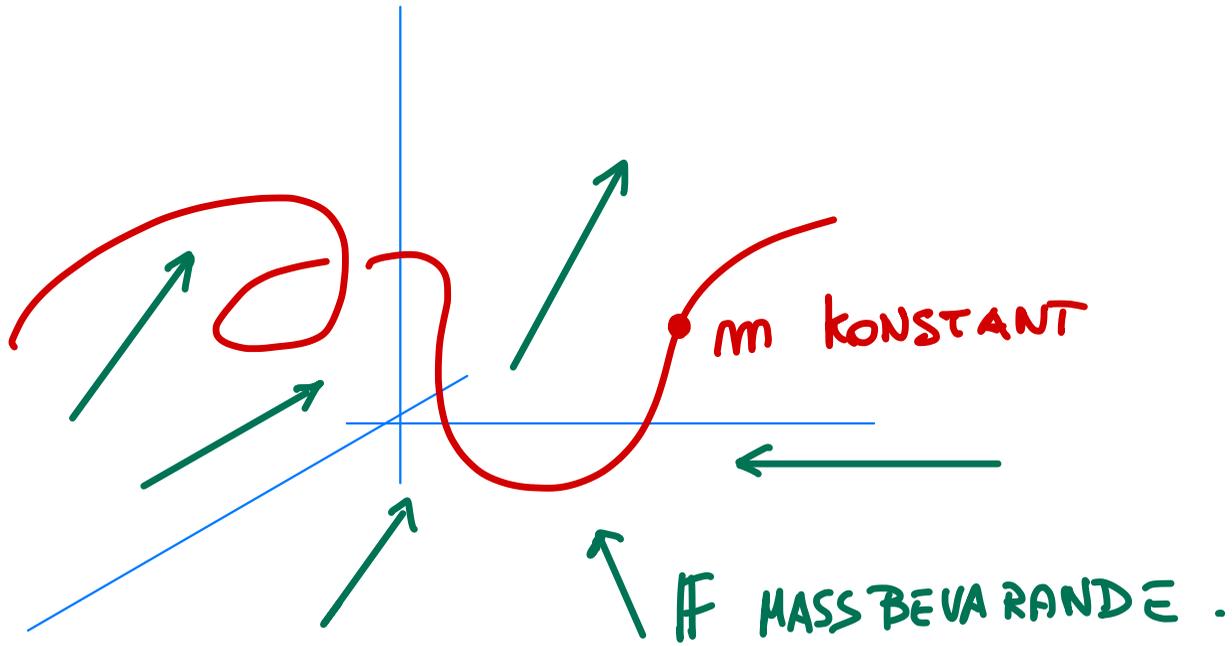
Ska det vara

$$F^\mu = \frac{dp^\mu}{d\tau} = \frac{d}{d\tau}(m U^\mu) \quad \text{eller}$$

$$F^\mu = m \frac{dU^\mu}{d\tau} = m A^\mu$$

d.v.s m in/ut?

Vi är bara intresserade i MASSBEVARANDE
krafter: $\frac{dm}{d\tau} = 0$ där de två definitionerna
är SAMMA.



Villkor för en massbevarande kraft:

$$F^\mu = \frac{dP^\mu}{d\tau} = m A^\mu$$

$$m \neq 0, A^\mu U_\mu = 0 \Rightarrow F^\mu U_\mu = 0.$$

$$U^\mu = (\gamma, \gamma u), F^\mu = \left(\gamma \frac{dE}{dt}, \gamma F \right)$$

$$F^\mu U_\mu = \gamma^2 \frac{dE}{dt} - \gamma^2 F \cdot u = 0 \Rightarrow \frac{dE}{dt} = F \cdot u.$$

$$\Rightarrow F^\mu = \gamma (F \cdot u, F)$$

OBS: LORENTZ KRAFTEN ÄR MASSBEVARANDE.