

A (very brief) discussion of the Dirac equation

Lecture 8

$$(-i\hbar \gamma^\mu \partial_\mu + m_0 c \mathbb{1}_4) \underline{\psi}(x) = \underline{0}$$

a) Lorentz transformation

The four-vector of Dirac matrices is

$$\{\gamma^\mu\} = \begin{pmatrix} \begin{pmatrix} \mathbb{1}_2 & 0_2 \\ 0_2 & -\mathbb{1}_2 \end{pmatrix} \\ \begin{pmatrix} 0_2 & \sigma \\ -\sigma & 0_2 \end{pmatrix} \end{pmatrix} \quad \begin{array}{l} \text{written in the} \\ \text{usual way with} \\ \text{one time-like} \end{array}$$

and ~~three~~ space-like components (indicated by vectors).

Obviously, the ~~the~~ entries are scalar constants, $\{1, -1, i, -i\}$, and these do not change with a change of reference frame! So how do the γ matrices transform?

In order that the Dirac equation be Lorentz covariant, the following condition must be satisfied:

$$\underline{\psi}'(x') \rightarrow S \underline{\psi}(x)$$

$$S^{-1}(\Lambda) \gamma^\nu S(\Lambda) = \Lambda^\nu{}_\mu \gamma^\mu$$

where S are matrices (4×4) and functions of the Λ matrices in Minkowski Space Time.

So the constant γ matrices undergo linear combination upon switching reference frames.

entz invariance de l'équation de Dirac

Soit une transformation telle que

$$\underline{x}' = \underline{\Lambda} \underline{x} + a$$

(quadrilatération
→ groupe de Poincaré)

$$K \xrightarrow{\underline{\Lambda}} K'$$

La relations entre les spineurs de Dirac $\underline{\psi}(x)$ et $\underline{\psi}'(x')$ est donné par une transformation matricielle :

$$\underline{\psi}'(x') = \underline{f}_{\underline{\Lambda}} \underline{\psi}(x) = \underline{f}_{\underline{\Lambda}} \underline{\psi}(\underline{\Lambda}^{-1}(x'-a))$$

$$\underline{\psi}(x) = \underline{f}_{\underline{\Lambda}}^{-1} \underline{\psi}'(x')$$

On fait ce remplacement dans l'équation de Dirac :

$$[-i\hbar \gamma^\mu \partial_\mu + m_0 c \mathbb{1}_4] \underline{\psi}(x) = \underline{0} \quad \text{avec} \quad \partial_\mu = \underline{\Lambda}^\nu{}_\mu \partial'_\nu$$

$$[-i\hbar \gamma^\mu \underline{\Lambda}^\nu{}_\mu \partial'_\nu + m_0 c \mathbb{1}_4] \underline{f}_{\underline{\Lambda}}^{-1} \underline{\psi}'(x') = \underline{0} \quad \underline{f}_{\underline{\Lambda}}$$

$$[-i\hbar \underline{f}_{\underline{\Lambda}} \gamma^\mu \underline{\Lambda}^\nu{}_\mu \partial'_\nu \underline{f}_{\underline{\Lambda}}^{-1} + \underline{f}_{\underline{\Lambda}} m_0 c \mathbb{1}_4 \underline{f}_{\underline{\Lambda}}^{-1}] \underline{\psi}'(x') = \underline{0}$$

$$[-i\hbar (\underline{f}_{\underline{\Lambda}} \gamma^\mu \underline{\Lambda}^\nu{}_\mu \underline{f}_{\underline{\Lambda}}^{-1}) \partial'_\nu + m_0 c \mathbb{1}_4] \underline{\psi}'(x') = \underline{0}$$

Les nombres de Clifford γ^μ sont des constantes, donc les mêmes dans tous les repères \Rightarrow

$$\underline{f}_{\underline{\Lambda}}^{-1} \gamma^\nu \underline{f}_{\underline{\Lambda}} = \underline{\Lambda}^\nu{}_\mu \gamma^\mu \quad *$$

$$\Rightarrow [-i\hbar (\underline{f}_{\underline{\Lambda}} \underline{f}_{\underline{\Lambda}}^{-1} \gamma^\nu \underline{f}_{\underline{\Lambda}} \underline{f}_{\underline{\Lambda}}^{-1}) \partial'_\nu + m_0 c \mathbb{1}_4] \underline{\psi}'(x') = \underline{0}$$

$$[-i\hbar \gamma^\nu \partial'_\nu + m_0 c \mathbb{1}_4] \underline{\psi}'(x') = \underline{0} \quad \text{forme simplifiée!} \quad \square.$$

L'équation de Dirac a la même forme dans tous les repères \Rightarrow Lorentz invariant !

* On montre que la solution de ce système d'équations s'écrit avec

$$S(\Lambda) = \begin{pmatrix} a_+ & 0 & 0 & a_- \\ 0 & a_+ & a_- & 0 \\ 0 & a_- & a_+ & 0 \\ a_- & 0 & 0 & a_+ \end{pmatrix} ; a_{\pm} = \frac{\pm}{-} \sqrt{\frac{1}{2}(\gamma \pm 1)}$$

pour un boost de Lorentz.

Pour l'inversion de l'espace:

$$\Lambda(I) = \begin{pmatrix} 1 & & 0 \\ & -1 & \\ 0 & & -1 \end{pmatrix} \Rightarrow S(\Lambda(I)) = \gamma^0$$

renversement du temps :

$$\Lambda(K) = \begin{pmatrix} -1 & & 0 \\ & 1 & \\ 0 & & 1 \end{pmatrix}$$

$\Rightarrow S(\Lambda)$ en forme spécifique

b) Spectrum of the Dirac equation

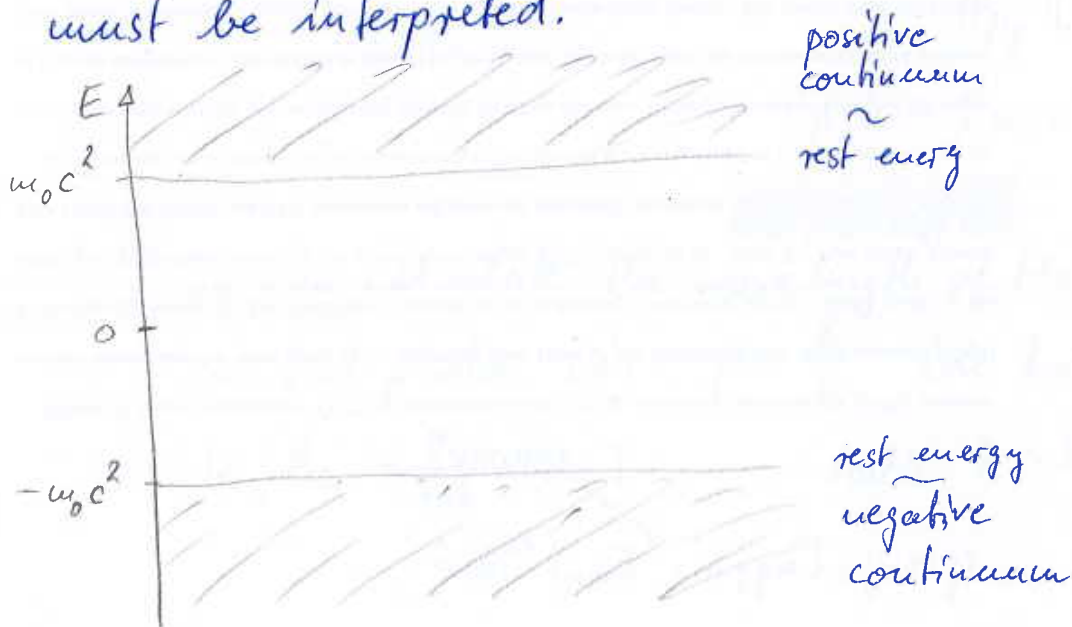
As we will derive in detail (TD) the energy eigenvalues of a free Dirac particle with rest mass m_0 are found as

$$E = \pm \sqrt{\vec{p}^2 c^2 + m_0^2 c^4} \quad (2x)$$

There are four eigenvalues, each corresponding to a distinct solution spinor (eigenvector)

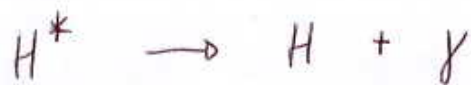
$$\underline{\psi}^{(k)}(x) = \begin{pmatrix} \psi_1^{(k)}(x) \\ \psi_2^{(k)}(x) \\ \psi_3^{(k)}(x) \\ \psi_4^{(k)}(x) \end{pmatrix} \quad k \in \{1, \dots, 4\}$$

It is important to note that the negative-energy eigenvalues are now forced in Dirac theory, whereas in previous relativistic theory they were only suggested. These negative-energy states must be interpreted.



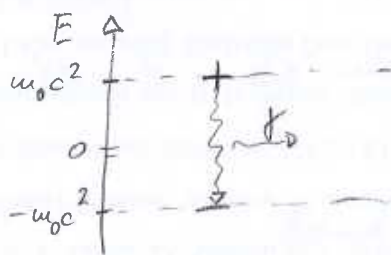
c) Stability of matter

It was known that an excited hydrogen atom decays with a certain probability within a time interval to



and that this happens spontaneously.

Imagine a free electron at rest in frame K (lab.):



In a similar way, this system could now relax into a negative-energy state under

emission of a photon (to conserve energy):



with

$$E_e = mc^2 \quad E_e' = -mc^2 \quad E_\gamma' = 2mc^2$$

$$\parallel \vec{p}_\gamma' \parallel c$$

$$\Rightarrow \parallel \vec{p}_\gamma' \parallel = 2m_e c$$

~~we can calculate the wavelength of the emitted photon via~~
 we can calculate the wavelength of the emitted photon via $p = \frac{h}{\lambda}$ (de Broglie)

$$\text{to be } \approx \frac{\hbar}{137} \text{ [a.u.]} \quad \text{visible: } \lambda \sim 500 \text{ [nm]}$$

$$\hat{=} 10^{-3} \text{ [nm]} = 1 \text{ [}\mu\text{m]}, \gamma \text{ rays.}$$

However, since the momentum of the photon is

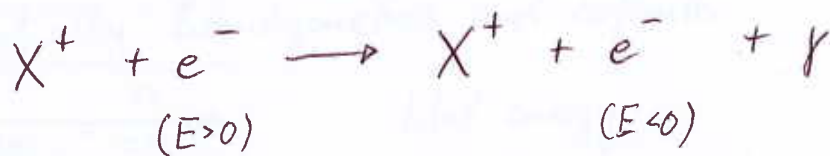
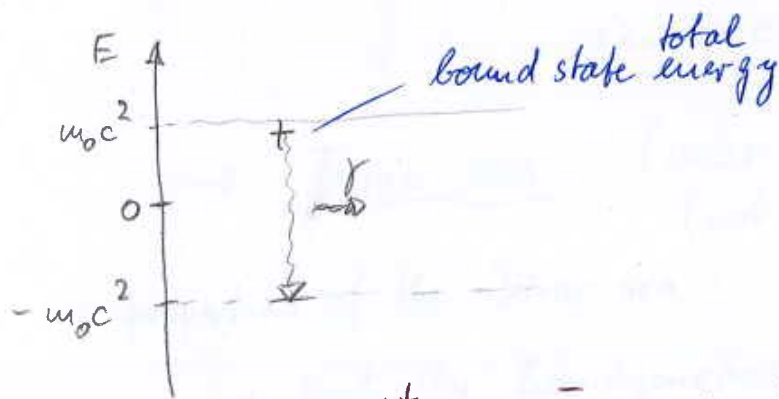
$$2m_e c \neq 0$$

and the electron is at rest after decay, momentum conservation is violated:

$$p_e (= 0) = (p_e' = 0) + 2m_e c$$

This kind of decay is not possible.

But if the electron is bound, say in an atom with X^+ the nucleus, then



under energy and momentum conservation becomes possible!

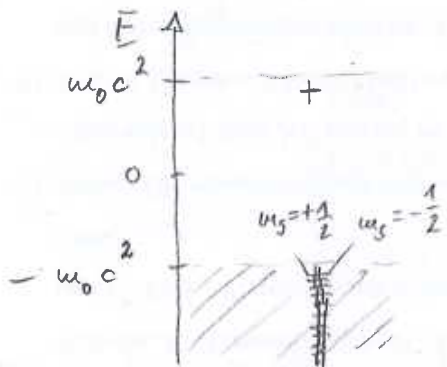
But: This would imply that atomic matter is not stable. Free atoms should be radiating all the time, which they are not.

In fact, they should lose all their energy and disappear!

Historically: Heisenberg's open letter criticizing Dirac theory.

d) Hole theory

Dirac proposed the following solution to save his theory:



In accord with the (known) Pauli exclusion principle, all negative-energy states are already occupied in vacuum (with electrons).

→ Dirac sea (mer de Dirac).
(not observable!)

properties of the Dirac sea:

* spatially homogeneous and infinite

* $E_{\text{sea}} = -\infty$ total energy

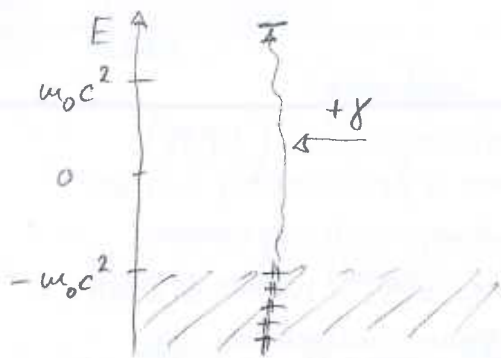
* $C_{\text{sea}} = -\infty$ total charge

* $S_{\text{sea}} = 0$ total spin (quantum number)

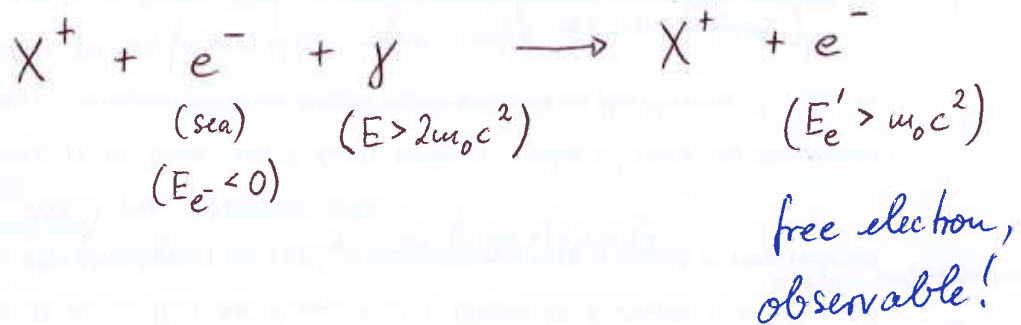
* $m_{0\text{sea}} = +\infty$ total mass (rest)

So the background sea itself would not influence measurements (we only ever measure energy differences, so a homogeneous sea has no net effect on particles propagating in such a background.)

Consequences :



(very)
 given a high energy photon (γ)
 a collision with a sea electron
 could create an observable electron
 as to



This theoretical possibility would have the following consequences. The process leaves a hole in the sea.

The properties of this hole are :

$$m_{\text{hole}} = m_e \quad (\text{Hermann Weyl})$$

$$E_{\text{hole}} = - (E_{e^- < 0}) > 0$$

$$C_{\text{hole}} = - (C_{e^- < 0}) = +|e|$$

This corresponds to a particle with the rest mass of the electron and a positive charge (and energy).

Dirac proposed the existence of such a particle!

Cet argument pourrait être considéré comme blague,

mais :

(1931) positron e^+ découvert dans rayonnement cosmique.

- "théorie des trous" (Dirac) remplacée aujourd'hui par moderne théorie des champs quantiques (seconde quantification, rédéfinition du vide quantique).

Conséquence :

toute ^{sorte de} particule \rightarrow antiparticule.

fermions :
(connus)

e^-	e^+
p^+	p^-
	etc.
n	\bar{n}

(positron)

(antiproton)

(antineutron)

autre notation :

e \bar{e}

p \bar{p}

etc.

(1955) : Bevatron Berkeley
découverte de p^- et \bar{n} .

$\bar{n} \neq n$

!

Conjugaison de charge (\hat{C})
relie matière et antimatière
et inverse les autres propriétés
de la particule aussi.

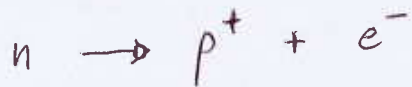
1930 - 1962) Neutrinos

observation :

~~est~~ désintégration nucléaire β (avec A au repos/labo) :



le processus fondamental est



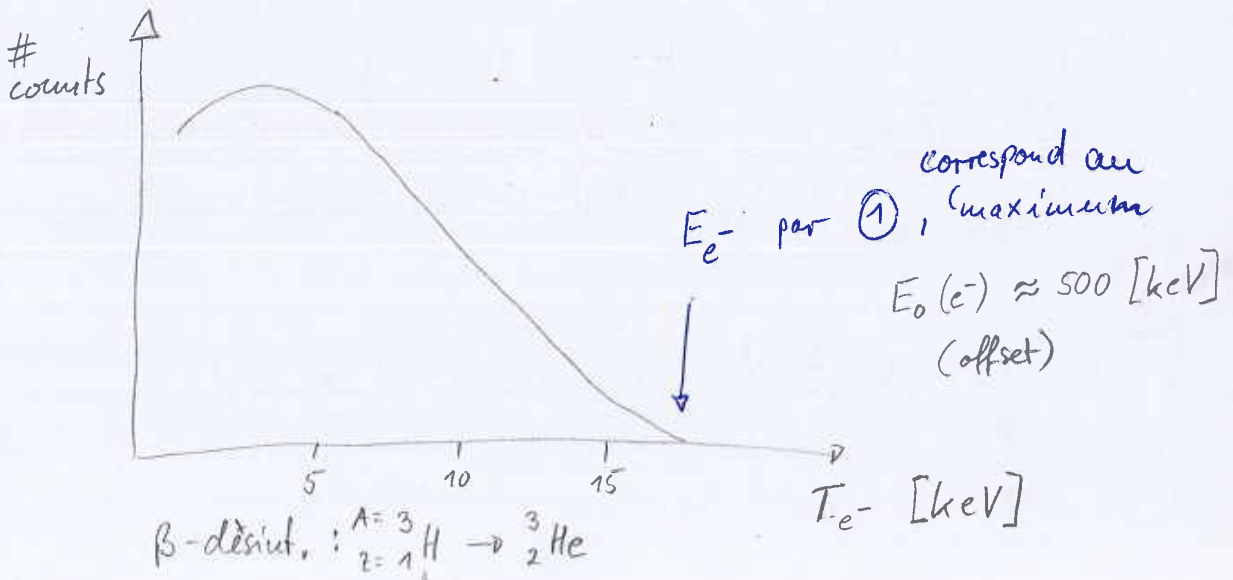
Calcul de l'énergie de l'électron pour cette désintégration (inélastique) :

$$E_{e^-} = \frac{m_A^2 - m_B^2 + m_e^2}{2m_A} c^2 \quad (1)$$

→ comparer avec résultat pour $\pi^- \rightarrow \mu^- + \bar{\nu}_\mu$;
très similaire, sauf " $-m_B^2$ ", car B a masse au repos ici, le neutrino n'a pas.

Donc E_{e^-} fixe pour 3 masses connues.

Observation expérience :



Donc e^- sort avec $E < E_{e^-}$ la plupart des ~~mesures~~ mesures.

\Rightarrow Il manque de l'énergie ~~du côté de~~ dans bilan $\text{\textcircled{1}}$.

Niels Bohr : "abandonner conservation de l'énergie!"

(et aussi opposé) au photon (quantum) de Einstein,

1) théorie de Dirac

3) neutrino de Pauli

4) méson de Yukawa

5) approche de Feynman pour QED)

proposition de Pauli :

il sort une particule inconnue

de charge $C=0$

proposait : neutron, n

(~~pour~~ donc $A \rightarrow B + e^- + n$
ou travaillait pas encore avec
le neutron)

mais : dans le diagramme E observe approche $E_{e^-}(\text{max.})$
dans certains cas !

\Rightarrow La nouvelle particule doit avoir la propriété

$(m_x) \rightarrow 0$, car avec $E_x \approx \|\vec{p}_x\|c$ on peut
avoir $E_x \rightarrow 0$ (pas de masse au repos)!

Fermi : neutrino !

donc processus fondamental :

$$n \rightarrow p^+ + e^- + \bar{\nu}_e$$

(un anti-neutrino, à clarifier pourquoi... \downarrow)

$p = \frac{h}{\lambda}$ et longueur d'onde
de de Broglie peut être
très grande!

Recherche pour le neutrino (et antineutrino) :

~~(~ 1955) Cowan, Reines :~~

règle générale en théorie des particules :

"crossing symmetry" :

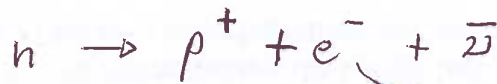
Si une réaction est observée, des ~~autres~~ "croisées" sont principalement aussi possibles.

Croiser : particule conjuguée à l'autre côté de la réaction.

↳ antiparticule.

(~ 1955) Cowan, Reines :

teste pour désintégration β "croisée",



croisement \Rightarrow



↑
soleil

↑
détection du positron dans l'expérience.

\Rightarrow confirmation existence du (anti-)neutrino.

(1953) Konopinski, Mahmoud

~~Conservation~~ Conservation du nombre de lepton L (basé sur observations expérimentales!)

dans une réaction,

$$L = L'$$

équivalent à conservation de la charge $C=C'$



~~0 = 0~~

$$0 = 0$$

1

-1 ← anti-lepton, $L = -1$

$$L = 0$$

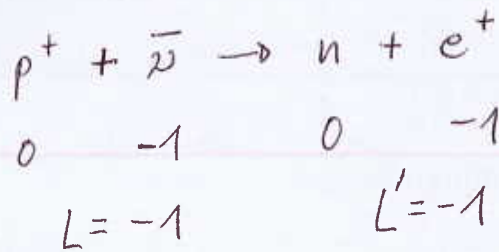
$$L' = 0$$

lepton, $L = +1$

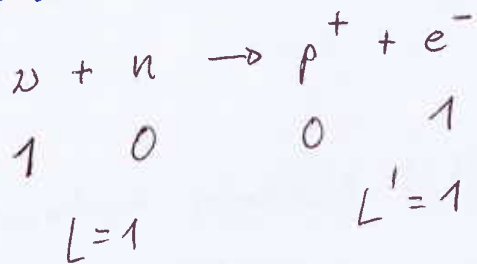
définition :

$$L = n_e - n_{\bar{e}}$$

Réaction croisée :

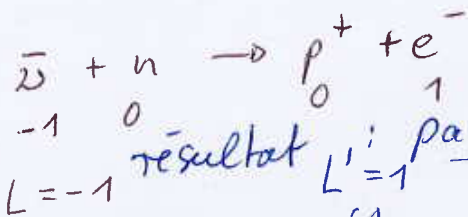


de même :



(résulte du croisement
de $n \rightarrow p^+ + e^- + \bar{\nu}$)

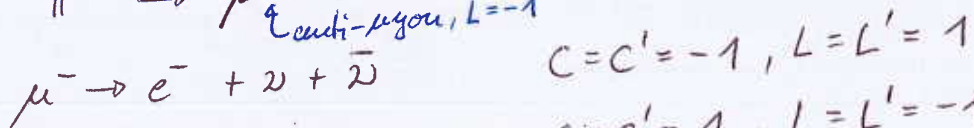
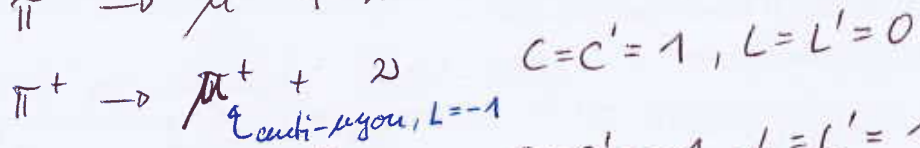
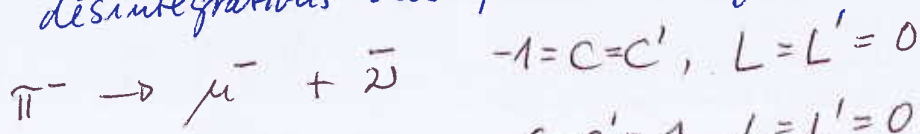
Davis : recherche pour réaction :



résultat $L' = 1$ pas observée!

\Rightarrow confirmation existence de la proposition
conservation de L .

Revision désintégrations des pions et muons :



Il restait un problème :

Le processus : $\mu^- \rightarrow e^- + \gamma$
n'a été jamais observé.

$$C = C' = -1, \quad L = L' = 1$$

Solution :

séparation de conservation de L en

conservation de L_μ et L_e :

$$\Rightarrow \mu^- \rightarrow e^- + \gamma \quad \text{car}$$

$$L_\mu = 1 \quad L'_\mu = 0$$

$$L_e = 0 \quad L'_e = 1$$

donc interdit.

Confirmation finale (1962) :

comparaison entre

de désintégr. π^-

$$1) \quad \bar{\nu}_\mu + p^+ \rightarrow \mu^+ + n \quad C=C'=1, L_\mu=L'_\mu=-1, L_e=L'_e=0$$

avec $10^{14} \bar{\nu}_\mu$

$$2) \quad \bar{\nu}_\mu + p^+ \rightarrow e^+ + n \quad C=C'=1, L_\mu=L'_\mu=0, L_e=L'_e=-1$$

$$0 = L_e \neq L'_e = 1$$

1) ~~488~~ 29 positifs

2) 0 positifs

Famille de leptons 1962-1976

leptons	L_e	$L_e + L_\mu$	L_μ
e^-	1	1	0
ν_e	1	1	0
μ^-	1	0	1
ν_μ	1	0	1
antileptons			
e^+	-1	-1	0
$\bar{\nu}_e$	-1	-1	0
μ^+	-1	0	-1
$\bar{\nu}_\mu$	-1	0	-1

résumé processus :

$$n \rightarrow p^+ + e^- + \bar{\nu}_e$$

$$\pi^- \rightarrow \mu^- + \bar{\nu}_\mu$$

$$\pi^+ \rightarrow \mu^+ + \nu_\mu$$

$$\mu^- \rightarrow e^- + \bar{\nu}_e + \nu_\mu$$

$$\mu^+ \rightarrow e^+ + \nu_e + \bar{\nu}_\mu$$

(on peut vérifier consistence!)