Neutrínóoszcilláció

Sudbury Neutrino Observatory és OPERA kísérlet

Borvíz Endre Mag és részecskefizika szeminárium ELTE, 2018

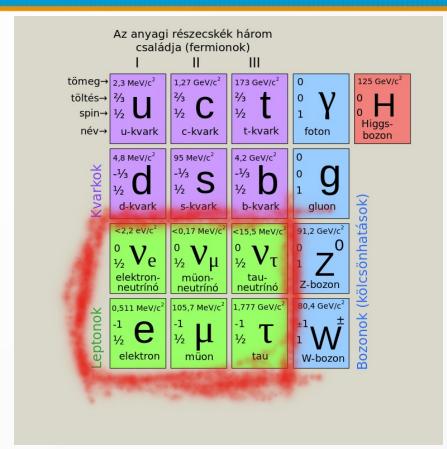
Bevezető & elméleti összefoglalás

Leptonok: a neutrínó felfedezése és miért volt nehéz a többi részecskéhez képest detektálni?

Napneutrínó-probléma? Mi is az a neutrínóoszcilláció?

Miért olyan fontos az oszcillációs jelenség?

$$\begin{pmatrix} |\mathbf{v}_{e}\rangle \\ |\mathbf{v}_{\mu}\rangle \\ |\mathbf{v}_{\tau}\rangle \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} U_{e1} & U_{e2} & U_{e3} \\ U_{\mu 1} & U_{\mu 2} & U_{\mu 3} \\ U_{\tau 1} & U_{\tau 2} & U_{\tau 3} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} |\mathbf{v}_{1}\rangle \\ |\mathbf{v}_{2}\rangle \\ |\mathbf{v}_{3}\rangle \end{pmatrix}. \tag{1}$$



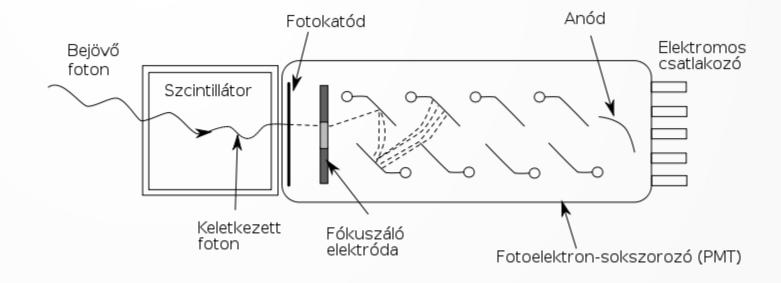
$$P(
u_e
ightarrow
u_\mu) = \sin^2\left(rac{\Delta(m^2)L}{4E_
u}
ight) \cdot \sin^2(2\Theta_m)$$

Neutrínó detektálása

- Magát a neutrínót a tulajdonságai miatt közvetlenül nem tudjuk detektálni, így közvetve kell.
- Nem magát a neutrínót, hanem az általuk a mikrovilágban létrehozott – gyakran mélyen rugalmatlan ütközések következtében keletkező részecskék ionizációját detektálunk.
- A nagy földalatti napneutrínó detektorok a Cserenkov-sugárzás
 + szcintillátoros fotoelektron-sokszorozó szoktak használni

Neutrínó detektálása





Neutrínóoszcilláció bizonyítása

 A japán történt Super-Kamiokande történt a bizonyítása, de nem kimondottan napneutrínó önmagába: kozmikus sugárázás.

(1998)

$$egin{aligned}
u_e + n
ightarrow e^- + p & ar{
u_e} + p
ightarrow e^+ + n \ \\
u_\mu + n
ightarrow \mu^- + p & ar{
u_\mu} + p
ightarrow \mu^+ + n \end{aligned}$$

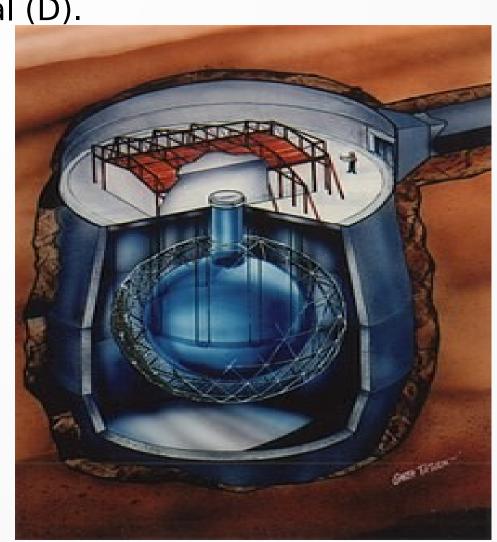


Sudbury Neutrínó Obszervatórium

 Igazolta a 98-as eredményt 2001-ben. Hasonló elven működik mint a Super-Kamiokande de nehéz vizet használ (D).

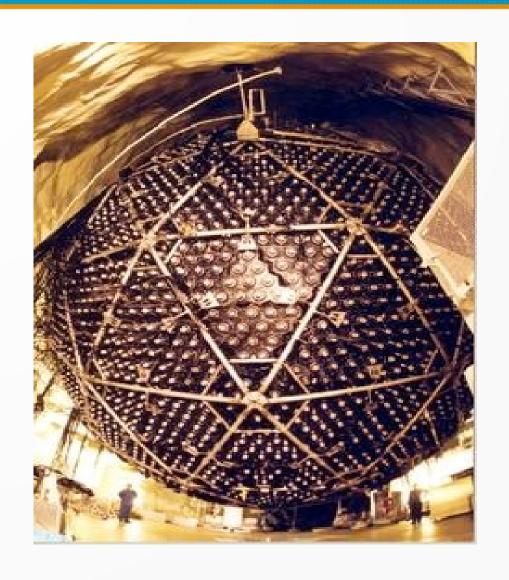
- Összetettebb felépítés: van egy külső 10 emeletes panel méretű henger azon belül pedig a nehézvizes 30 t gömb akriltartály
- 3 fázisban mérte a különböző neutrínó áramokat

+ Fotoelektron-sokszorozó.

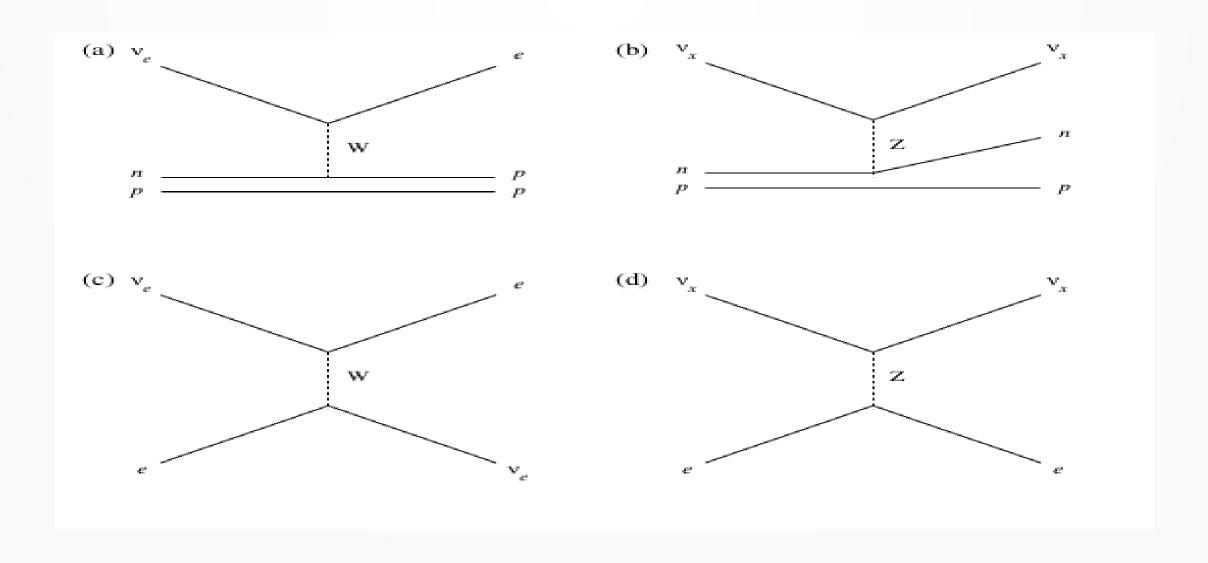


Fázisok & mérés részletesebben

- 1. v_e+D→p+p+e⁻
 Töltött gyenge áram W+ bozon n → p
 Energiaküszöbe: 1,4 MeV
 Csak elektronneutrínó vehet részt
- 2. v_x+D → v_x+n+p
 Semleges áram Z bozon szétbontja
 Energiaküszöbe: 2,2 MeV
 Mindegyik neutrínóízhez jó hozzá
- 3. v_x+e⁻ → v_x+ e⁻
 W és Z-vel
 Rugalmas ütközés



Fázisok & mérés részletesebben



Fázisok & mérés részletesebben

I.fázis: csak az 1.-es és a 3.-as tudta mérni

II.fázis: NaCl adtak a nehézvízhez, ez lelassította a neutront ami így gamma fotonokat emittált ez mérhető Így a 2. is tudta mérni

III.fázis: Cserélték a NaCl proporciós kamrára. A ³He elnyelte a termikus neutronokat és nagy energiájú p+ ami a számlálókban elektromos impulzust hozott létre (erre azért volt szükség, hogy megerősítsék az NaCl mérést)

Kronológia

- 1999 május elindul a kutatás
- 2001.június NaCl keverése a nehézvízhez
- 2001.június 18. megvan a neutrínóoszcilláció
- 2003.szeptember Eltávolították a sót, hogy a semleges detektor beletehessék
- 2004. ³He proporciós számláló
- 2006. Leállt az SNO
- 2015. Nobel díj, Arthur Bruce McDonald a projekt vezetőjének

OPERA kísérlet

 Oscillation Project with Emulsion-tRacking Apparatus rövidítése

 Célja: Müon neutrínóból → Tau neutrínó oszcillációja

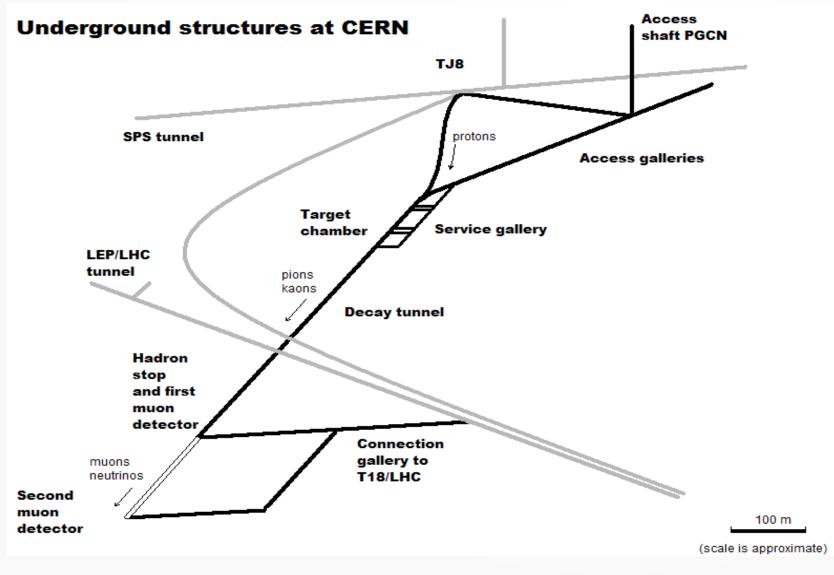
 És a CNGS használtak, vagyis a CERN-ből neutrínósugarat lőttek a Gran Sasso irányában.

OPERA kísérlet

 Mérés elve egyszerűsítve: Egy Szuper proton szinkrotron gyorsítót használtak fel amivel szén céltárgyat lőttek. → Kaon és Pion keletkezik amik széthullanak az alagútban haladva münonra és a neutrínójára így létrehozva a szükséges forrást.

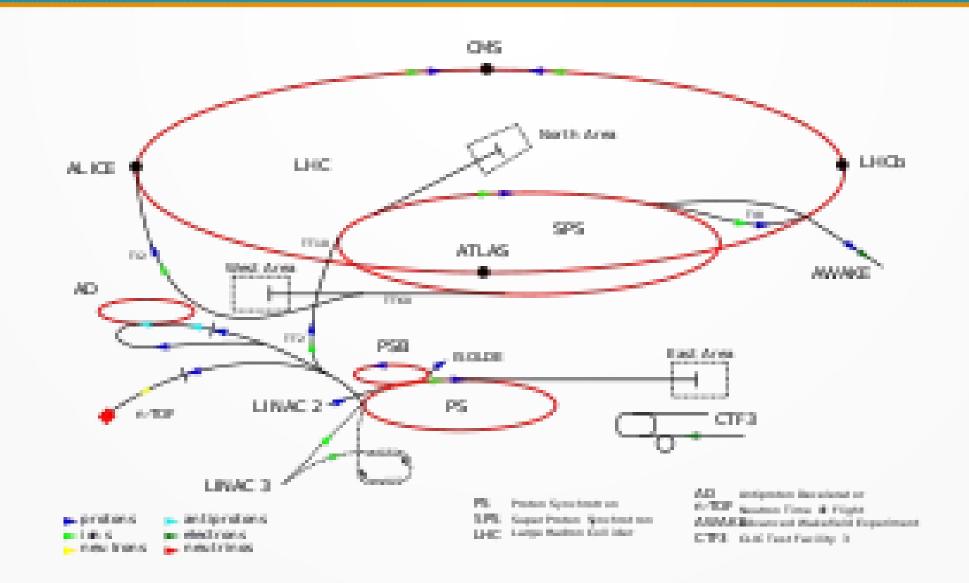
Ezt a Gran Sass laborban detektálják

OPERA kísérlet





OPERA kísérletek



Eredmények

 Sikeres volt a kísérlet! Több alkalommal is sikerült tau neutrínót mérni.

Összesen 5 alkalom volt ilyen

 Fénynél gyorsabb részecskék? Egyszerű meghibásodás volt

Köszönöm a figyelmet!

Források:

- Wikipédia (hun)
- Wikipédia (en)
- Fizikai szemle
- Results from the Sudbury Neutrino Observatory