# Oscilación de neutrinos en experimentos con detector de galio y en reactores nucleares

#### Mario Andrés Acero Ortega

PhD Università degli Studi di Torino – Université de Savoie

En colaboración con

DR. CARLO GIUNTI DR. MARCO LAVEDER

Universidad Pedagógica y Tecnológica de Colombia Tunja, 7 de Mayo de 2009

# Contenido

- 1. Motivatciones
- 2. Física de neutrinos
- 3. Experimentos de galio con fuente radioactiva
- 4. Neutrinos de Reactores Bugey y Chooz
- 5. Otros reactores nucleares
- 6. Conclusiones

# **Motivaciones**

# Principal → Resultados de los experimentos de fuente radioactiva con detector de galio

(Prueba de los detectores de neutrinos Solares)

# **Motivaciones**

# Principal → Resultados de los experimentos de fuente radioactiva con detector de galio

(Prueba de los detectores de neutrinos Solares)



# $R=0.88\pm0.05$

# Principal → Experimentos de galio con fuente radioactiva →En el marco de mezcla de dos neutrinos

# *Principal* ~> Experimentos de galio con fuente radioactiva →En el marco de mezcla de dos neutrinos Oscilación de neutrinos exótica $\rightsquigarrow \mathcal{V}_e \rightarrow \mathcal{V}_s$ $\Delta m^2 \equiv m_2^2 - m_1^2 \gg \Delta m_{sol}^2, \Delta m_{atm}^2$

### Física de Neutrinos

En el ME, los neutrinos son partículas neutras sin masa (ausencia de neutrinos derechos) que participan en las interacciones débiles, descritas por los Lagrangianos de CC y CN

$$\mathcal{L}_L^{(CC)} = -\frac{g}{2\sqrt{2}} \left( j_{W,L}^\beta W_\beta + (j_{W,L}^\beta)^\dagger (W_\beta)^\dagger \right),$$

$$\mathcal{L}_{\nu}^{(NC)} = -\frac{g}{2\cos\theta_W} j_{Z,\nu}^{\rho} Z_{\rho}.$$

con las correspondientes CC y CN dadas por

$$j_{W,L}^{\beta} = 2 \sum_{\alpha=e,\mu,\tau} \overline{\nu_{\alpha L}} \gamma^{\beta} l_{\alpha L} = \sum_{\alpha=e,\mu,\tau} \overline{\nu_{\alpha}} \gamma^{\beta} \left(1 - \gamma_{5}\right) l_{\alpha},$$

$$j_{Z,\nu}^{\beta} = \sum_{\alpha=e,\mu,\tau} \overline{\nu_{\alpha L}} \gamma^{\beta} \nu_{\alpha L} = \frac{1}{2} \sum_{\alpha=e,\mu,\tau} \overline{\nu_{\alpha}} \gamma^{\beta} \left(1 - \gamma_{5}\right) \nu_{\alpha}.$$

# Física de Neutrinos – Tipos de Masa

# Física de Neutrinos – Tipos de Masa

• Dirac: se introduce componente derecha para los neutrinos  $\nu_{\alpha R}$ .

$$\mathcal{L}_D = -\overline{\nu_L} M_D \nu_R + \mathsf{h.c.} = -\sum_{k=1}^3 m_k \overline{\nu_k} \nu_k.$$

• Majorana: se satisface  $\nu = \nu_L + \nu_R = \nu_L + C \overline{\nu_L}^T = \nu^C$ 

$$\mathcal{L}_M = -m\,\overline{
u}
u = -rac{1}{2}m\overline{
u_L^C}
u_L + \mathsf{h.c.}$$

### Física de Neutrinos – Tipos de Masa

• Dirac: se introduce componente derecha para los neutrinos  $\nu_{\alpha R}$ .

$$\mathcal{L}_D = -\overline{\nu_L} M_D \nu_R + \text{h.c.} = -\sum_{k=1}^{3} m_k \overline{\nu_k} \nu_k.$$

• Majorana: se satisface  $\nu = \nu_L + \nu_R = \nu_L + C \overline{\nu_L}^T = \nu^C$ 

$$\mathcal{L}_M = -m\,\overline{
u}
u = -rac{1}{2}m\overline{
u_L^C}
u_L + ext{h.c.}$$

Se mantiene la incógnita: Dirac o Majorana

[Strumia & Vissani hep-ph/0606054]

 $/\mu^+$ 

 $v_{\mu}$  at rest

 $\mu^{-}$ 

### Física de Neutrinos – Oscilación y Mezcla

Neutrino de sabor  $\alpha$  y momento  $\overrightarrow{p}$  se escribe como

$$|\nu_{\alpha}\rangle = \sum_{i} V_{\alpha i}^{*} |\nu_{i}\rangle, \qquad \alpha = e, \mu, \tau.$$

La evolución en el tiempo de este estado de sabor

$$\begin{aligned} |\nu_{\alpha}(t)\rangle &= \sum_{i} V_{\alpha i}^{*} \exp(-iE_{i}t) |\nu_{i}(t=0)\rangle \\ &= \sum_{\beta=e,\mu,\tau} \left( \sum_{i} V_{\alpha i}^{*} \exp(-iE_{i}t) V_{\beta i} \right) |\nu_{\beta}\rangle \end{aligned}$$

La superposición de estados masa de neutrinos  $|\nu_{\alpha}(t)\rangle$  se convierte en una superposición de diferentes estados de sabor (si V es no-diagonal)  $\Rightarrow$  Mezcla.

# Física de Neutrinos – Oscilación y Mezcla

Se calcula la probabilidad de transición  $u_{\alpha} \rightarrow 
u_{\beta}$ 

$$P_{\nu_{\alpha} \to \nu_{\beta}}(t) = |\langle \nu_{\beta} | \nu_{\alpha}(t) \rangle|^{2} = \sum_{i,k} V_{\alpha i}^{*} V_{\beta i} V_{\alpha k} V_{\beta k}^{*} \exp\left[-i(E_{i} - E_{k})t\right]$$
$$= \sum_{i,k} V_{\alpha i}^{*} V_{\beta i} V_{\alpha k} V_{\beta k}^{*} \exp\left[-i\frac{\Delta m_{ik}^{2} L}{2E}\right],$$

con 
$$\Delta m_{ik}^2 = m_i^2 - m_j^2$$
. Se tiene, además, que

$$P_{\nu_{\alpha}\to\nu_{\beta}}=P_{\overline{\nu}_{\beta}\to\overline{\nu}_{\alpha}},$$

y, para la probabilidad de sobrevivencia,

$$P_{\nu_{\alpha} \to \nu_{\alpha}} = P_{\overline{\nu}_{\alpha} \to \overline{\nu}_{\alpha}}.$$

#### Física de Neutrinos – Mezcla de dos neutrinos

Considerando mezcla entre dos neutrinos,

$$V = \begin{pmatrix} \cos\theta & \sin\theta \\ -\sin\theta & \cos\theta \end{pmatrix}.$$

#### Entonces



Oscilación de neutrinos en experimentos con detector de galio y en reactores nucleares - p. 9

# **Oscilación de Neutrinos**

La oscilación entre neutrinos activos es un fenómeno mecanico-cuántico  $\Rightarrow$  Neutrinos **masivos** y **mizclados**.



Back

# Información experimental

Sin embargo...  $\rightarrow$  Anomalías que se pueden interpretar como **mezcla de neutrinos exótica**:

# Información experimental

Sin embargo...  $\rightarrow$  Anomalías que se pueden interpretar como **mezcla de neutrinos exótica**:

```
LSND (pero MiniBOONE...)
```

# Información experimental

Sin embargo...  $\rightarrow$  Anomalías que se pueden interpretar como **mezcla de neutrinos exótica**:

# LSND (pero MiniBOONE...)

Experimentos de galio con fuente radioactiva  $\rightarrow$  GALLEX, SAGE.



Posible explicación: desaparición de neutrinos electrónicos debido a oscilación de neutrinos ( $\nu_e \rightarrow \nu_s$ ).

# **Experimentos con galio**

Con técnicas de detección radioquímica, los neutrinos son detectados mediante

$$\nu_e + N(A, Z - 1) \to e^- + N(A, Z).$$

Experimentos con núcleos de galio se realizaron para detectar neutrinos solares usando la reaccoón

$$\nu_e + {}^{71}\text{Ga} \rightarrow e^- + {}^{71}\text{Ge}.$$

GALLium EXperiment : GALLEX

Soviet American Gallium Experiment : SAGE

# Experimentos de galio con fuente radioactiva

Neutrinos electrónicos son emitidos en el decaimiento de fuentes radioactivas de <sup>51</sup>Cr y <sup>37</sup>Ar, que decaen mediante captura de electrones emitiendo  $\nu_e$  monoenergéticos



$$^{\mathbf{51}}\mathbf{Cr}+\mathbf{e}^{-}
ightarrow\,^{\mathbf{51}}\mathbf{V}+
u_{\mathbf{e}}$$

$${}^{37}\mathrm{Ar} + \mathrm{e^-} 
ightarrow {}^{37}\mathrm{Cl} + 
u_\mathrm{e}$$

# Experimentos de galio con fuente radioactiva

Diseñados para PROBAR LOS DETECTORES usados en experimentos de neutrinos Solares.

Se usaron fuentes radioactivas intensas ( ${}^{51}$ Cr y  ${}^{37}$ Ar), con una actividad bien determinada, localizados en el interior del detector (galio).



Similares condiciones experimentales a las de los experimentos de neutrinos Solares.

# **Experimentos GALLEX y SAGE**

Neutrinos electrónicos detectados mediante la reacción  $\nu_e + {}^{71}\text{Ga} \rightarrow {}^{71}\text{Ge} + e^-$ 



 $\mathbf{R}=\mathbf{0.88}\pm\mathbf{0.05}$ 



[SAGE, PRC 73 (2006) 045805]

# Experimentos con galio: Análisis

Se calcula  $R_{\text{th}}$  [MAA, C.Giunti, M.Laveder PRD 78 (2008) 073009]:

$$R_{\rm th} = \frac{\int dV L^{-2} \sum_i (B.R.)_i \sigma_i P_{\nu_e \to \nu_e}(L, E_i)}{\sum_i (B.R.)_i \sigma_i \int dV L^{-2}},$$

con la probabilidad de sobrevivencia de (anti)neutrinos electrónicos con energía E a una distancia L de la fuente

$$P_{\nu_e \to \nu_e}(L, E) = 1 - \sin^2(2\theta) \sin^2\left(\frac{\Delta m^2 L}{4E}\right)$$

	GALLEX		SAGE	
	Cr1	Cr2	Cr	Ar
$R_{ex}$	$1.00\pm0.10$	$0.81\pm0.10$	$0.95\pm0.12$	$0.79\pm0.10$
			ISAGE PRC 7	73 (2006) 045805]



#### Oscilación de neutrinos en experimentos con detector de galio y en reactores nucleares - p. 17

#### Experimentos con galio

Análisis combinado de mímimos cuadrados para los experimentos con galio.

> $\chi^2_{min} = 2.94$ NDF = 2 GoF = 0.23  $\sin^2 2\theta = 0.23$  $\Delta m^2 = 2.1 \text{ eV}^2$



## **Experimentos de reactores**

Se detectan antineutrinos electrónicos meidante el decaimiento beta inverso

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

con la relación entre energías  $E_{\nu} = E_{e^+} + 1.8$  MeV.



### **Bugey**

El experimento **Bugey** investigó la desaparición de  $\bar{\nu}_e$  en tres posiciones ( $L_j = 15, 40, 95$  m) y recolectó  $N_j = 25, 25, 10$ (j = 1, 2, 3) datos.



# **Bugey**

Nuestra función  $\chi^2$  [Bugey, NPB 434 (1995) 503]

$$\chi^2 = \sum_{j=1}^3 \left\{ \sum_{i=1}^{N_j} \frac{\left[ (Aa_j + b(E_{ji} - E_0))R_{ji}^{\text{the}} - R_{ji}^{\text{exp}} \right]^2}{\sigma_{ji}^2} + \frac{(a_j - 1)^2}{\sigma_{a_j}^2} \right\} + \frac{(A - 1)^2}{\sigma_A^2} + \frac{b^2}{\sigma_b^2},$$

con la razón teórica calculada como

$$R_{ji}^{\text{the}} = \frac{\int \mathrm{d}L \, L^{-2} \int_{E_{ji} - \Delta E_j/2}^{E_{ji} + \Delta E_j/2} \mathrm{d}E \int_{-\infty}^{+\infty} \mathrm{d}T_e \, F(E, T_e) \, P_{\bar{\nu}_e \to \bar{\nu}_e}(L, E_{\nu})}{\Delta E_j \int \mathrm{d}L \, L^{-2}} \,,$$

considerando la configuración geométrica del experimento, y con

$$P_{\bar{\nu}_e \to \bar{\nu}_e}(L, E_{\nu}) = P_{\bar{\nu}_e \to \bar{\nu}_e}(L, E_{\nu}; \sin^2 2\theta, \Delta m^2)$$
$$= P_{\nu_e \to \nu_e}(L, E_{\nu}; \sin^2 2\theta, \Delta m^2)$$

# **Bugey**



Oscilación de neutrinos en experimentos con detector de galio y en reactores nucleares - p. 22

# **Bugey** spectra

Histograma comparativo entre el mejor ajuste y los datos experimentales de Bugey

$$\sin^2 2\theta_{\rm bf} = 0.05$$
$$\Delta m_{\rm bf}^2 = 1.96 \ {\rm eV}^2$$



Oscilación de neutrinos en experimentos con detector de galio y en reactores nucleares - p. 23

#### Chooz



Se combina con los análisis anteriores, en la escala de  $\Delta m^2$  que nos interesa ( $\Delta m^2 \sim 1 \text{ eV}^2$ ).

# **Combined fit**

Débil indicio en favor de oscilación de neutrinos con

 $\chi^2_{\rm min} = 54.30$ NDF = 58GoF = 0.614 $\sin^2 2\theta = 0.05$  $\Delta m^2 = 1.96 \text{ eV}^2$  $\Delta\chi^2_{\rm min}=3.99$ NDF = 3 $PGoF^* = 0.263$  $1.92~\mathrm{eV}^2 \leq \Delta m^2 \leq 1.99~\mathrm{eV}^2$ \*[M.Maltoni, T.Schwetz PRD 68 (2003) 033020]



#### **Otros experimentos de Reactores**

- I.L.L. : Se obtienen regiones permitidas a  $1\sigma$  C.L., pero una compatibilidad muy baja con los datos de Bugey (PGoF = 0.004).
- S.R.S. : El valos del parámetro *GoF* es muy pequeño, indicando que los datos son incompatibles con las hipótesis de oscilación (GoF =  $2.1 \times 10^{-8}$ ) y no oscilación (GoF =  $4.5 \times 10^{-9}$ ) de neutrinos.
- Gösgen : Cotas superiores para los parámetros de mezcla:  $\sin^2 2\theta \ge 0.3$  and  $\Delta m^2 \ge 0.05 \text{ eV}^2$  at  $3\sigma$ .

Los datos de Gösgen son compatibles con los de Bugey y Chooz, así como con los de los experimentos con galio.

![](_page_32_Figure_0.jpeg)

# Ajuste combinado

Gallium + Bugey + Chooz + Gösgen

> $\chi^2_{min} = 92.46$ NDF = 102 GoF = 0.740  $\sin^2 2\theta = 0.05$   $\Delta m^2 = 1.96 \text{ eV}^2$   $\Delta \chi^2_{min} = 4.73$ NDF = 5 PGoF = 0.450

![](_page_33_Figure_3.jpeg)

# Conclusiones

- ► Experimentos con galio: indicio de desaparición de neutrinos debida a oscilación de los mismos con  $\sin^2 2\theta \gtrsim 0.03$  y  $\Delta m^2 \gtrsim 0.1$  eV<sup>2</sup> a ~ 70 90% C.L.
- ► Bugey: débil indicio en favor de oscilación de neutrinos con  $0.02 \leq \sin^2 2\theta \leq 0.08$  y  $\Delta m^2 \simeq 1.95$  eV<sup>2</sup>.
- Galio + Bugey + Chooz: persiste el indicio, con una compatibilidad aceptable entre los conjuntos de datos.
- ILL: pista en favor de oscilación de neutrinos, pero muy baja compatibilidad con Bugey.
- SRS: sin explicación para la incompatibilidad de los datos con las hipótesis de oscilación y no oscilación de neutrinos.

# Conclusiones

- Gösgen: región excluida para  $\sin^2 2\theta \ge 0.3$  y  $\Delta m^2 \ge 0.05 \text{ eV}^2$  a  $3\sigma$ .
- Combinación de Gösgen con Galio y con Bugey: buena compatibilidad de los datos e indicio en favor de la oscilación de neutrinos.
- La hipótesis de no oscilación no s epuede descartar.
- ► Globalmente, se encontró una pista en favor de oscilación de neutrinos con  $0.03 \leq \sin^2 2\theta \leq 0.07$  y  $\Delta m^2 \approx 1.9 \text{ eV}^2 \gg \Delta m^2_{\text{sol}}, \Delta m^2_{\text{atm}}.$
- Posible existencia de un **neutrino estéril** con  $m_s = \mathcal{O}(1 \text{ eV}).$

![](_page_36_Picture_0.jpeg)

Oscilación de neutrinos en experimentos con detector de galio y en reactores nucleares - p. 31

# **EMPTY SLIDE**

#### Other Reactor experiments: I.L.L.

Electron antineutrinos detected through the inverse  $\beta$ -decay, by measuring the positron energy spectrum.

![](_page_38_Figure_2.jpeg)

Analyzed data: ratio of experimental energy spectrum to the theoretical spectrum in the absence of oscillations with

$$\chi^{2} = \sum_{j=1}^{16} \frac{(\alpha R_{j}^{\text{the}} - R_{j}^{\text{exp}})^{2}}{\sigma_{j}^{2}} + \frac{(\alpha - 1)^{2}}{\sigma_{\alpha}}$$

For the range  $(0.01 \le \Delta m^2 \le 5) \text{ eV}^2$ .

### I.L.L.

 $\chi^2_{\rm min} = 7.81$ NDF = 13GoF = 0.856 $\sin^2 2\theta = 0.214$  $\Delta m^2 = 3.820 \text{ eV}^2$ Bugey + ILL  $\chi^2_{\rm min} = 64.41$ NDF = 68GoF = 0.601 $\sin^2 2\theta = 0.044$  $\Delta m^2 = 1.965 \; {\rm eV}^2$  $\Delta \chi^2_{\rm min} = 11.04$ NDF = 2PGoF = 0.004

![](_page_39_Figure_2.jpeg)

# **S.R.S.**

Neutrino oscillations were measured at two distances:  $L_1 = 18.18 \text{ m} \text{ and } L_2 = 23.82 \text{ m}$ 

$$\chi^2 = \sum_{j=2}^2 \left[ \sum_{i=1}^{26} \left( \frac{a_j R_{ji}^{\text{the}} - R_{ji}^{\text{exp}}}{\sigma_{ji}} \right)^2 + \left( \frac{a_j - 1}{\sigma_{\text{sys}}} \right)^2 \right],$$

	$\chi^2_{\sf min}$	130.24
No Osc.	NDF	50
	GoF	$4.5 \times 10^{-9}$
	$\chi^2_{\sf min}$	122.27
	NDF	48
Osc.	GoF	$2.1 \times 10^{-8}$
	$\sin^2 2 heta_{\sf bf}$	1.0
	$\Delta m^2_{\sf bf}$ (eV $^2$ )	0.023

**S.R.S.** 

Back

![](_page_41_Figure_2.jpeg)

#### L = 23.82 m

![](_page_41_Figure_4.jpeg)

# Gösgen

Energy spectra of the electron antineutrinos measured at distances of  $L_1 = 37.9$  m,  $L_2 = 45.9$  m and  $L_3 = 64.7$  m.

For our analysis,

$$\chi^{2} = \sum_{j=1}^{3} \sum_{i=1}^{16} \left[ \left( \frac{Y_{ji}^{\exp} - Na_{j}Y_{ji}^{0}R_{ji}^{\operatorname{the}}}{\sigma_{ji}} \right)^{2} + \left( \frac{a_{j} - 1}{\sigma_{a_{j}}} \right)^{2} \right] + \left( \frac{N - 1}{\sigma_{N}} \right)^{2},$$

 $Y_{ji}^{exp}$  and  $Y_{ji}^{0}$  the experimental positron spectra and the predicted one for no oscillations, respectively.

# Gösgen

The result shows only upper limits on the  $(\sin^2 2\theta, \Delta m^2)$  plane excluding  $\sin^2 2\theta \gtrsim 0.3$ for  $\Delta m^2 \gtrsim 0.05 \text{ eV}^2$  at  $3\sigma$ .

> $\chi^2_{min} = 36.70$ NDF = 42 GoF = 0.70  $\sin^2 2\theta = 0.055$  $\Delta m^2 = 0.083 \text{ eV}^2$

![](_page_43_Figure_3.jpeg)

# Average over Energy Resolution of the Detector

![](_page_44_Figure_1.jpeg)