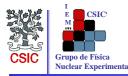


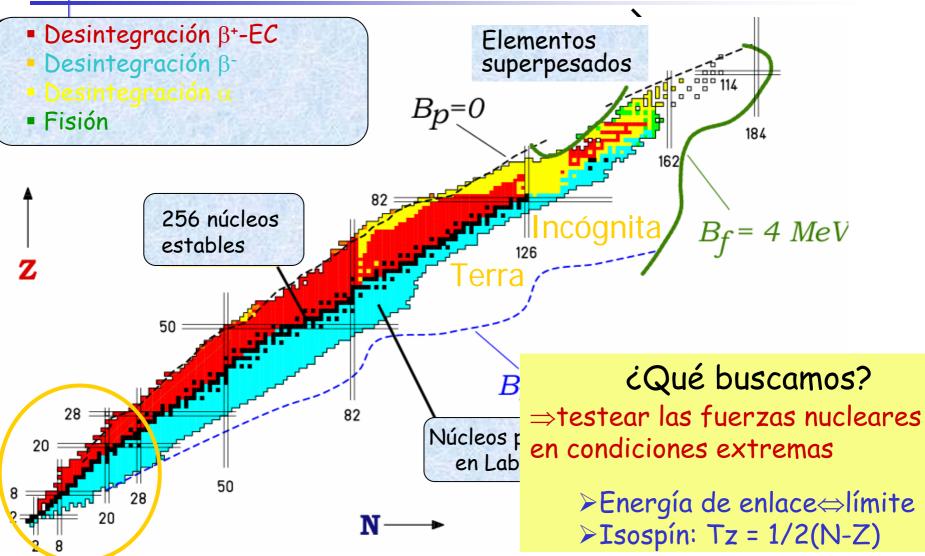


## Dpto. de F. Nuclear y F. Estadística





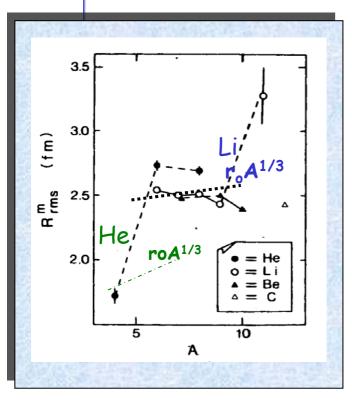
### Tabla de Núclidos



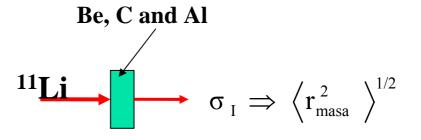




## ¿Qué ocurre en el límite de estabilidad neutrónico?



1985, Primeros Experimentos con haces radioactivos, Berkeley (USA)





$$R(^{11}Li) = 3.30(24) \text{ fm}$$

¿Por qué su radio de masa es tan grande?

**Tanihata** 

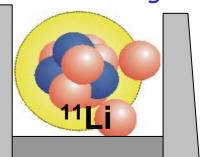
3









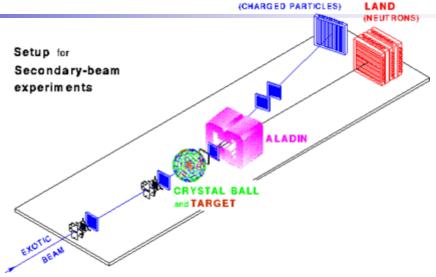






#### Experimentos @ GSI desde 1992

Caracterización de núcleos con halo en cinemática completa



#### **Experimentos**

<u>Variables</u>

Energía Haz

Blanco

Proyectil

30 → 1500 MeV/A

 $C \rightarrow Pb$ 

 $^6\text{He} \rightarrow ^{19}\text{C}$ 

Distribución de momentos de

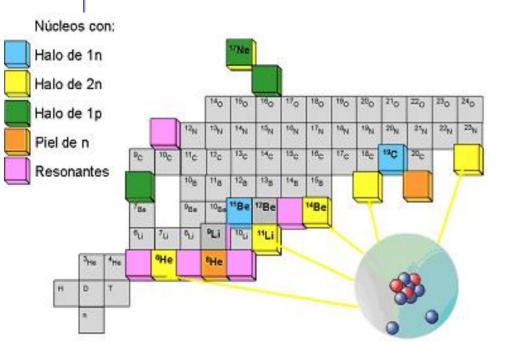
<u>Observables</u>

#### neutrones

- Momento de los fragmentos
- Invariante de masa
- Correlaciones angulares
- → Distribucion de momento del halo neutrónico
- → Obtención de función de ondas (componentes s y p)
- → Distribución espacial de los neutrones en el halo



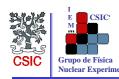
#### Resultados



#### Hitos

- ❖ Estructura del halo de 2n observado ¹¹Li. Medidas en cinemática completa.
- Dinamica de tres cuerpos: core+n+n
- ❖ Identificación de otros núcleos con halo: <sup>6</sup>He, <sup>14</sup>Be
- Composición de función de onda, confirmación de presencia de onda-s
- ❖ Caracterización de núcleos de 1n en el halo como ¹¹Be y ¹9C
- ❖ Identificación de la estructura de <sup>8</sup>He como piel neutrónica.

Publicaciones: 40/Citas: 1300



## Propiedades de la desintegración de núcleos exoticos

**41963** 

## Propiedades Globales

**41916** Rutherford & Wood βα [*Philos. Mag.* **31** (1916) 379]

Barton & Bell identified <sup>25</sup>Si as βp

- Short half-lives (~10ms)
- Valores  $Q_{\beta}$  altos  $\bullet$  Valores  $S_{p/n}$  bajos
  - β-emisión de partículas

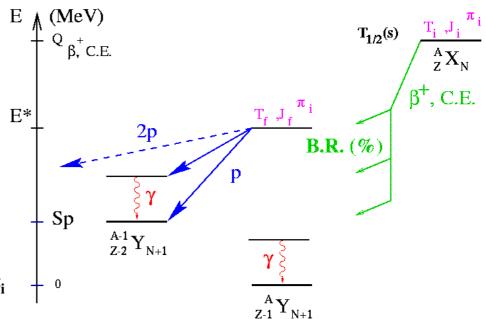
## > SONDA MUY SELECTIVA

Selection rules:

 $\Delta T=0$  ;  $\Delta J=0$  ;  $\pi_f = \pi_i$ • Fermi: **Gamow-Teller:**  $\Delta$ **T**=0±1;  $\Delta$ **J**=0±1;  $\pi$ <sub>f</sub> =  $\pi$ <sub>i</sub>

Probabilidad de transición reducida

ft = f \* 
$$\frac{T_{1/2}}{B.R.}$$
 =  $\frac{K}{G_V^2 |\tau|^2 + G_A^2 |\sigma\tau|^2}$  =  $\frac{C}{B(F) + B(GT)}$ 



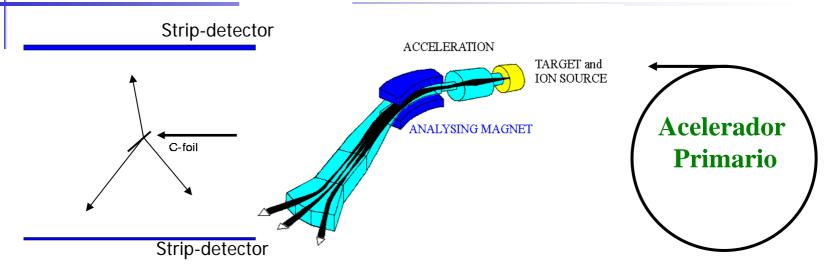
Ε, Γ Densidad de niveles Spin, Isospin β-Prop. Desintegración

14 de marzo de 2007 M.J.G. Borge

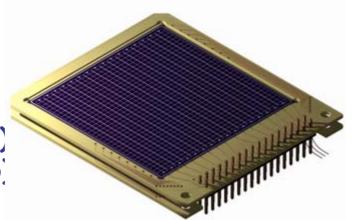




## Técnica Experimental para la detección de multiparticulas



- · Método ISOL
- · Población del nivel por desintegración  $\beta$ 
  - Metodo limpio y selectivo
- · Uso de DSSSDs, cinematica completa
  - Gran cobertura angular (pocos sucesos)
  - Alta segmentación (evita apilonamiento)
  - Lectura efectiva de datos

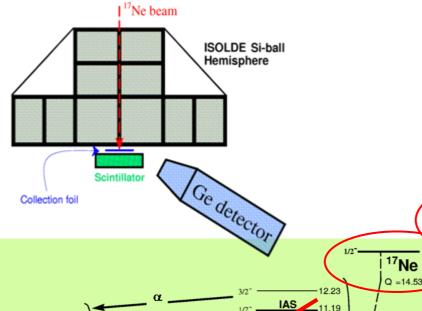






<sup>13</sup>N

## <sup>17</sup>Ne Emisión retardada de partículas cargadas @ ISOLDE



⇒ Información sobre estados de
 ¹6O y su efecto en el proceso

 $^{12}C(\alpha,\gamma)^{16}O$ 

- ✓ 6917 keV y 7117 keV
- ✓ anchura de niveles

Experimento

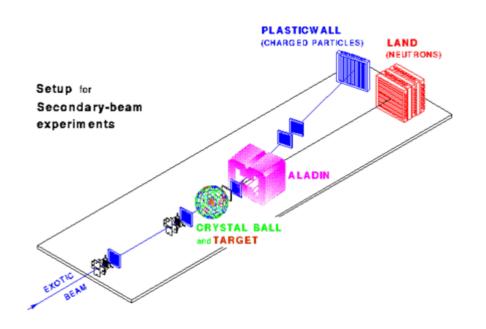
- $\triangleright$  detección de  $\alpha$  y protones
- discriminación de betas
- $\triangleright$  Idealmente:  $\beta + p + \alpha + {}^{12}C$

<sup>16</sup>O

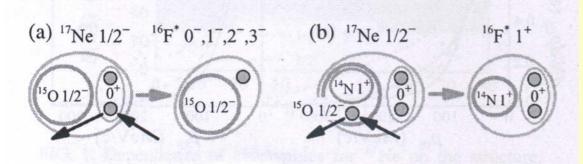
3.104



# Estudio del halo de 2p de <sup>17</sup>Ne @ GSI



Grigorenko, Parfenova & Zhukov, Phys. Rev. C 71(2005) 051604(R)



Existencia de un halo de 2p \$\iff Mezcla conf s/p.\$

Discrepancia en  $\sigma$ -2p (30-40%)  $\Rightarrow$  Dos alternativas:

- 1. Proton del core <sup>15</sup>0
- 2. Proton del halo

Medida del invariante de masa resuleve el problema

Medida de <sup>15</sup>O+p (<sup>16</sup>F):

- Proton Knock-out del halo
- ☐ Proton knockout del core

14 de marzo de 2007 M.J.G. Borge



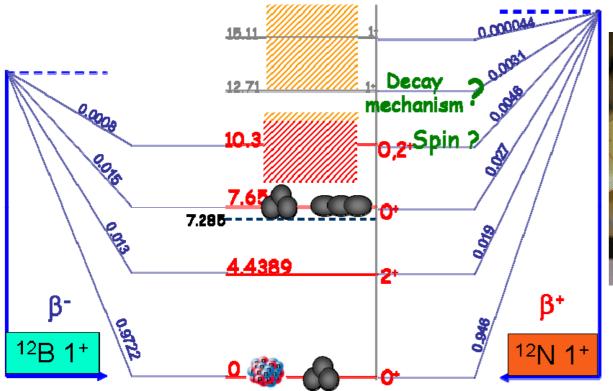
#### Resonancias en $^{12}$ C y su influencia en el ritmo de fusion de $3\alpha$

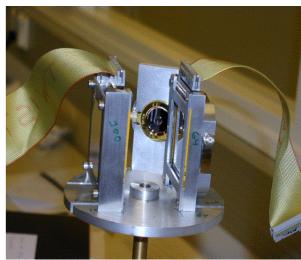
Toma de datos en ISOLDE (CERN) + Jyväskylä (Finlancia) + KVI (Holanda)

Objetivo: Mecanismo de emisión

Revision del ritmo de fusión de  $3\alpha$ 

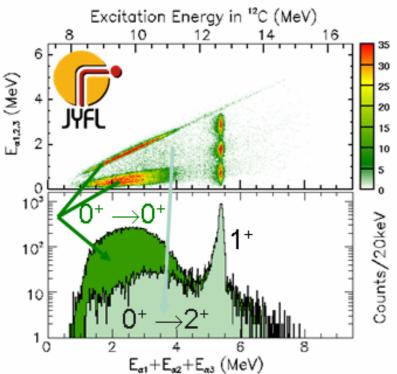
Interes astrofisico. Abundancia de 12C y 160 at final del proceso de quemado de He







## Resultados del estudio de las resonancias de 12C



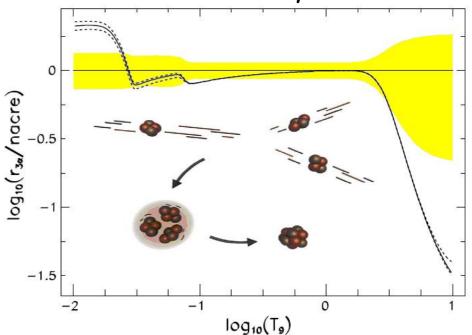
#### Nucleosintesis:

 $\checkmark$ T < 10<sup>8</sup>K  $\Rightarrow \frac{1}{2}$  tiempo para alcanzar la cantidad de <sup>12</sup>C necesaria para iniciar el ciclo de CNO en estrellas primordiales.

√T>3×10<sup>9</sup> ⇒ reducción (factor 2-3) en producción <sup>56</sup>Ni y elementos más pesados en supernoves ricas en neutrones.

#### Información de Estructura Nuclear

- $\checkmark$  ruptura del nivel 1<sup>+</sup> @12.7 MeV  $\Rightarrow$  secuential .
- ✓ Energía anchura y  $J^{\pi} = 0^{+}$  para estado a 10 MeV.
- ✓ canales de desexcitación del nivel 10 MeV a traves de 0<sup>+</sup> y 2<sup>+</sup> en <sup>8</sup>Be.





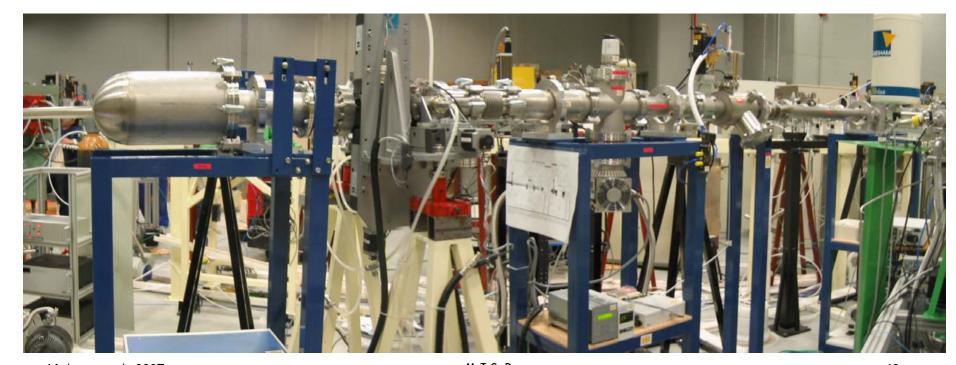
## Mecanismo de emisión de multipartículas

#### <u>β-delayed particle emission - ISOLDE</u>

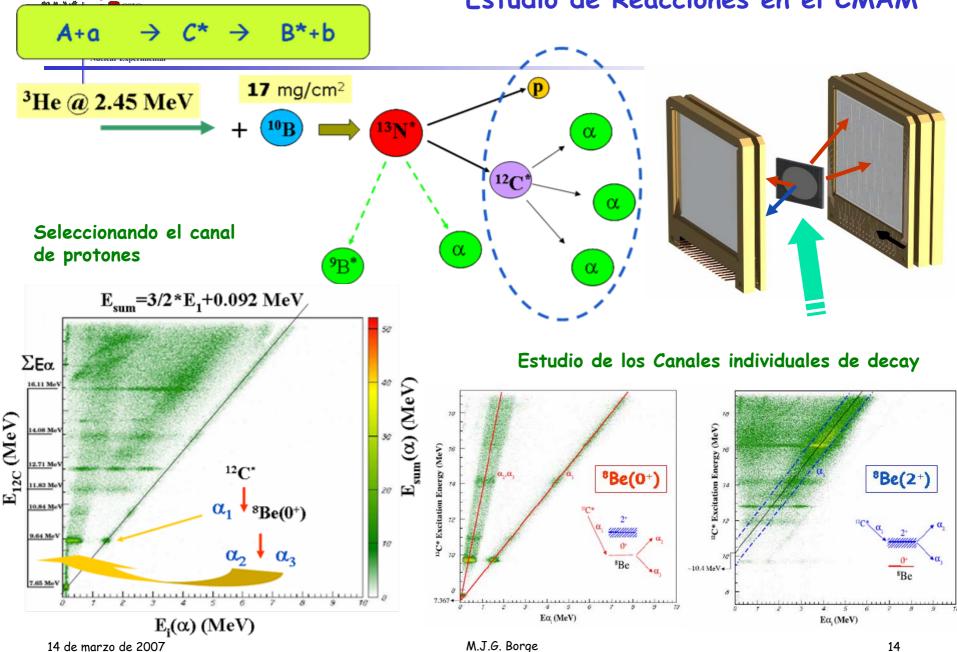
$$^{9}C \rightarrow ^{9}B^{*} \rightarrow p + \alpha + \alpha$$
 CERN-IS361  
 $^{9}Li \rightarrow ^{9}Be^{*} \rightarrow n + \alpha + \alpha$  (ISOLDE)  
 $^{12}N \rightarrow ^{12}C^{*} \rightarrow \alpha + \alpha + \alpha$  Jyväskylä  
 $^{12}B \rightarrow ^{12}C^{*} \rightarrow \alpha + \alpha + \alpha$  CERN-IS404  
 $^{11}Li$  IS417

#### Reaction studies - CMAM tandem

$$^{3}$$
He +  $^{6}$ Li  $\rightarrow$   $^{9}$ B\*  $\rightarrow$   $\alpha$  +  $\alpha$  + p  
d +  $^{7}$ Li  $\rightarrow$   $^{9}$ Be\*  $\rightarrow$   $\alpha$  +  $\alpha$  + n  
p +  $^{11}$ B  $\rightarrow$   $^{12}$ C\*  $\rightarrow$   $\alpha$  +  $\alpha$  +  $\alpha$   
 $^{3}$ He +  $^{9}$ Be  $\rightarrow$   $^{12}$ C\*  $\rightarrow$   $\alpha$  +  $\alpha$  +  $\alpha$ 



#### Estudio de Reacciones en el CMAM





# Proyectos en Curso

Estudios de desintegración beta / haces de energía baja

ISOLDE and JYFL: Mecanismo de emisión de multipartículas: 8B, 35Ca

- >Estudio de Reacciones:
  - Estudio de reacciones directas de interés astrofísico CMAM (UAM, Madrid), Tandetron 5MV
  - > Energias próximas a la barrera Coulombiana:
    - propiedades de núcleos con halo
    - ✓ **REX-ISOLDE**: Estudio de los núcleos resonantes <sup>7</sup>He & <sup>10</sup>Li

Presencia de dipolarizabilidad electrica en núcleos con halo:

- <sup>6</sup>He (Louvain-la-Neuve) & <sup>11</sup>Li (TRIUMF) & <sup>11</sup>Be (REX-ISOLDE)
  - >Haces relativistivas: Identificación y propiedades de núcleos con halo

GSI (FRS, LAND) / GANIL



## Developments for calorimeter of R3B@FAIR

- Calorimeter for proton & gamma detection → Phoswich
- > Electronic readout

14 de marzo de 2007 M.J.G. Borge 16



## FAIR: Facility for Antiproton and Ion Research

#### España es miembro de FAIR desde 7 nov 2007



FAIR

**NESR** 

Haces de iones estables y exóticos y de antiprotones con energías hasta 30 GeV/u Intensidad 1000 superior SIS100, SIS300:

Iones estables con Z=1-92 y energías hasta 30 A GeV

SFRS:

Producción y separación de núcleos exóticos

CR:

Almacenamiento y medidas de precisión con núcleos exóticos

**RESR:** 

Almacenamiento de anti-p y
Deceleración de núcleos exóticos

**NESR:** 

colisiones e<sup>-</sup>-núcleo exótico colisiones anti(p)-núcleo exótico deceleración de anti(p) y nu. exót.

HESR: colisiones anti(p)-p

# CSIC Grupo de Física Nuclear Experimental

#### Física en FAIR

galaxia  $10^{21} \, \text{m}$ Fuerza Gravitacional materia 10<sup>-1</sup> m ADN 10<sup>-8</sup> m Fuerza Electromagnética Fuerza Electrodébil cristal átomo 10<sup>-9</sup> m Fuerza Débil 10<sup>-10</sup> m Modelo Estándard núcleo atómico 10<sup>-14</sup> m QCD nucleón  $<10^{-18} \text{ m}$ Fuerza Fuerte 10<sup>-15</sup> m electrón quark Plasma quark-gluón

Excitación del vacío

La investigación con haces de iones y antiprotones

Interacciones ión-materia

Plasmas densos

Iones pesados → 12 TW/g

Campos EM intensos

Nucleos al extremo

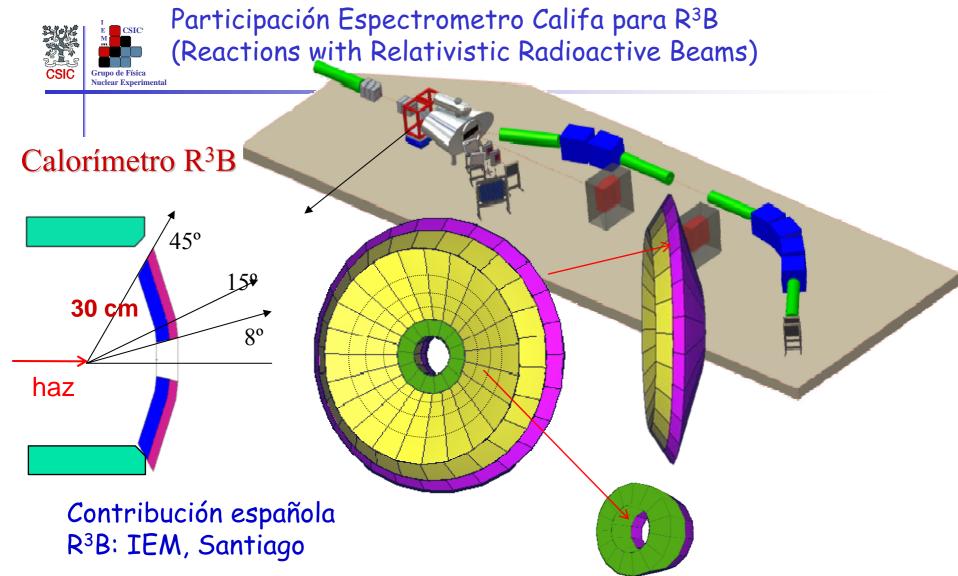
Núcleos exóticos (1 GeV/u)

Estructura de quarks y gluones de los hadrones

Antiprotones 0-15(30) GeV

Materia de quarks

Iones relativistas (35 GeV/u)



Propuesta del IEM para ángulos 15 – 45° y 8 – 15°: Phoswich

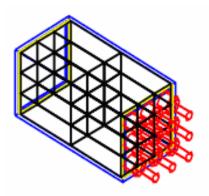
Calorímetro= cristales centelleadores  $E\gamma \approx 0.5\text{--}5 \text{ MeV} \Rightarrow \text{(corrimiento Doppler "x 3")} \Leftrightarrow 1\text{--}15 \text{ MeV}$ 



### Contribución a FAIR

Espectrómetro CALIFA (CALorimeter for In-Flight gamma detection) rodea al blanco de R<sup>3</sup>B tiene como objetivo la detección de protones y gammas de alta energía, con énfasis en su resolución energética, y su capacidad de identificación individual.

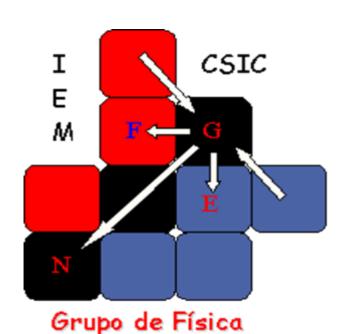
- Simulaciones en GEANT4 indican que para caracterizar protones de alta energía es mejor usar un detector compuesto phoswich (dos cristales centelladores de distinta composición).
- ❖ Se han comparado los programas de simulación GEANT4 con MCNP (Monte Carlo n-Particles) demostrando que dan la misma respuesta para la radiación gamma en todo el rango de energía.
- I+D en eletrónica Digital







# Grupo de Física Nuclear Experimental



http://www.iem.csic.es/nucexp

Nuclear Experimental

# Investigadores Pantilla:

M<sup>a</sup> José G<sup>a</sup> Borge Olof Tengblad Andrea Jungclaus (junio 2008)

#### ·Doctores:

Daniel Galaviz Arantxa Maira Manoli Turrión

#### ·Doctorandos:

Martín Alcorta Ricardo Dominguez Miguel Madurga Mario Cubero

### Técnico:

Angel Perea