



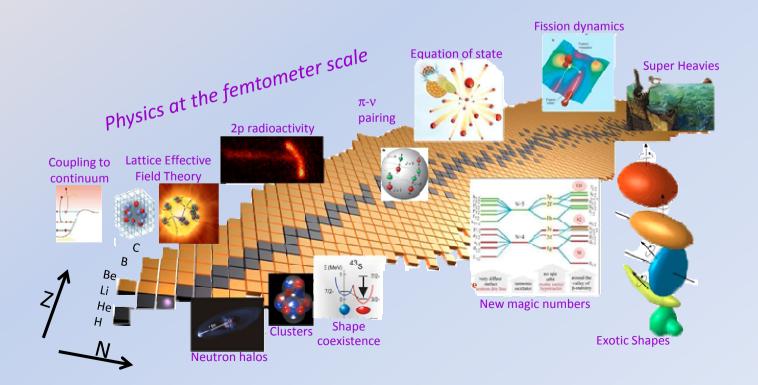


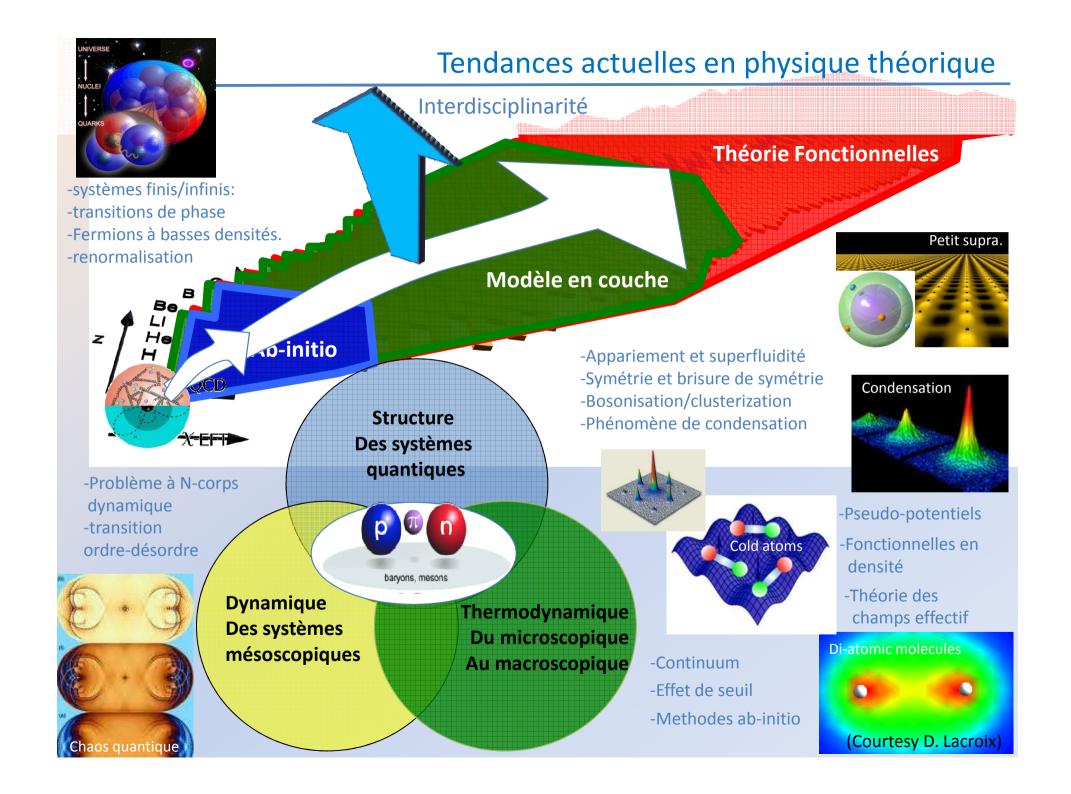
La physique auprès du GANIL et Spiral1

morceaux choisis 2008-2012

Conseil Scientifique de l'IN2P3 - 31 janvier 2013

Stéphane Grévy - CENBG



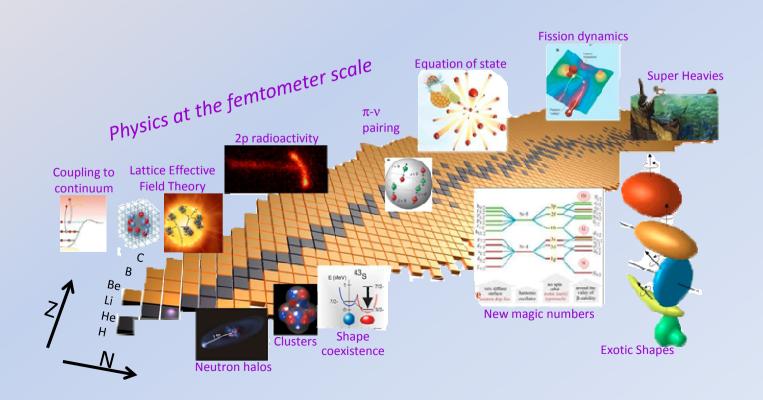


Les grandes questions adressées au GANIL par la communauté de Physique Nucléaire

THEMATIQUES

- Interactions fondamentales > Quelles sont les limites du Model Standard?
- Astrophysique nucléaire
- > Comment sont synthétisés les éléments chimique dans l'Univers ? Quels sont les mécanismes d'explosion des étoiles en SuperNovae ?

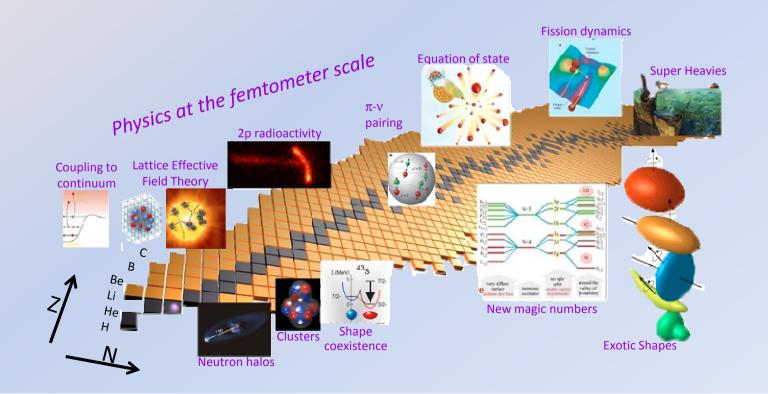
- Structure
- **Novaux Super Lourds**
- Mécanismes de réaction
- > Comment évoluent les effets de couches (nombres magigues, formes) ? Quelles sont les limites d'existence en isospin et masse
- > Quelle est l'équation d'état de la matière nucléaire Comment parvenir à une description microscopique des processus de fusion, fission et collisions nucléaires rapprochées?



Les grandes questions adressées au GANIL par la communauté de Physique Nucléaire

THEMATIQUES

- Interactions fondamentales
- Astrophysique nucléaire
- Structure
- Noyaux Super Lourds
- Mécanismes de réaction



Les grandes questions adressées au GANIL par la communauté de Physique Nucléaire

THEMATIQUES

- Interactions fondamentales
- Astrophysique nucléaire
- Structure
- Noyaux Super Lourds
- Mécanismes de réaction

- Stable CSS
- ISOL Spiral1/CIME



- Fragmentation LISE/SISSI

SPECTROMETRES

- LISE
- SPEG
- VAMOS
- LIRAT
- FULIS



HRS **S3**

DESIR

SYST. DETECTION

- Exogam
- Château de cristal
- Must2/TiaRa
- Maya/TPC
- LPC Trap
- INDRA



Exogam2/AGATA

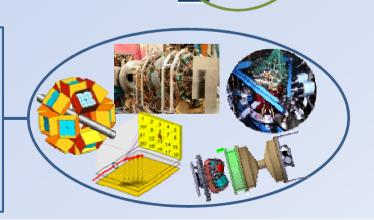
PARIS

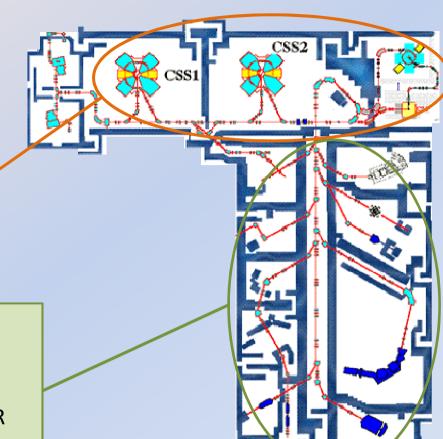
GASPARD

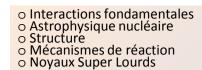
ACTAR

PIPERADE

FAZIA



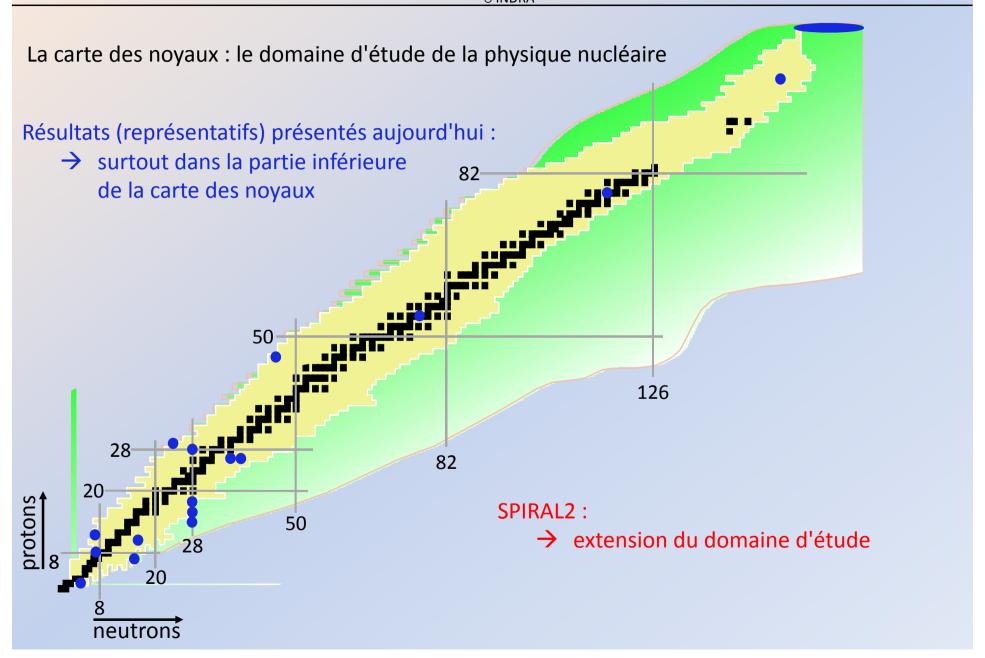








Exogam
Château de cristal
Must2/TiaRa
Maya/TPC
LPC Trap
INDRA



Mécanismes de réaction

Noyaux Super Lourds

o Structure

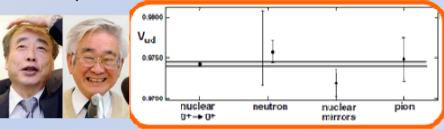
ExogamChâteau de cristal o Must2/TiaRa o Maya/TPC o LPC Trap o INDRA

La décroissance nucléaire eta pour tester le secteur electrofaible du Standard Model

Motivations:

- Courants exotiques dans l'interaction faible (test de la théorie V-A) Etude des corrélations angulaires dans les coïncidences β-ions
- > Test de la matrice CKM

Décroissance des noyaux miroirs → V_{ud} (alternative aux transitions de Fermi $0^+ \rightarrow 0^+$)



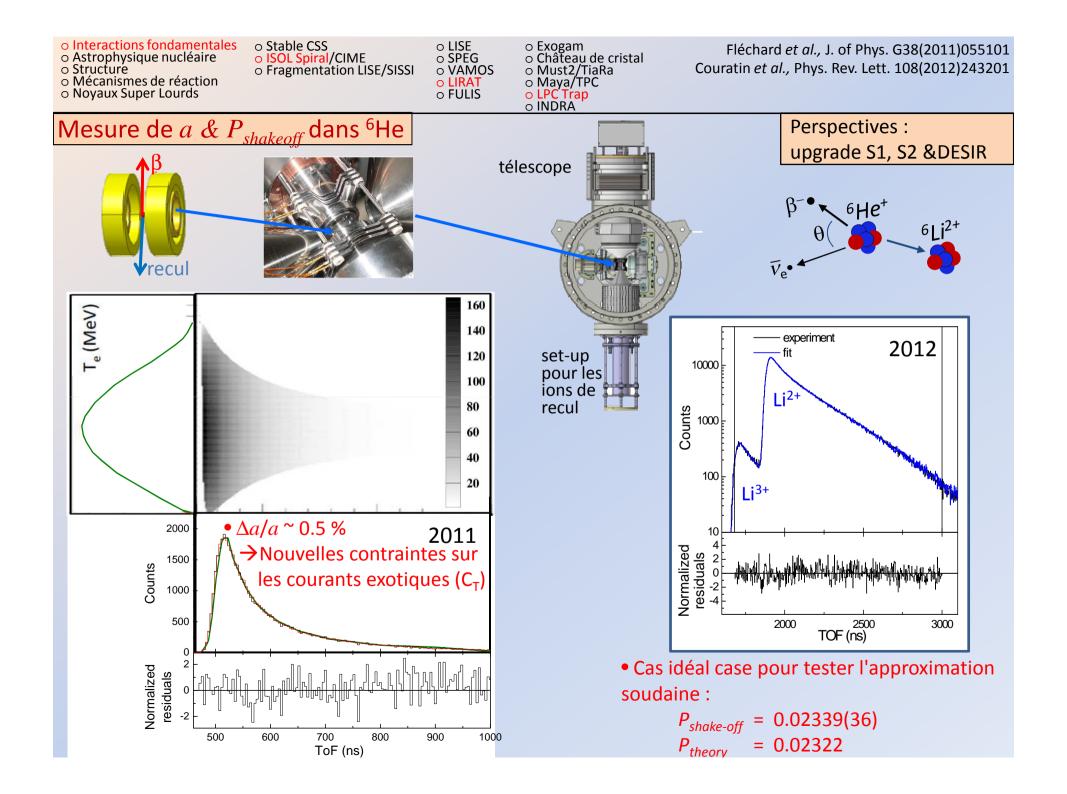
Décroissance β = processus semi leptonique gouverné par l'interaction faible

Taux de décroissance: $W(E,\theta) \neq W(E)[1 + \frac{v_e}{c}\cos(\theta)]$

$$a(C_{V},C_{A},C_{S},C_{T}) = \frac{\left[\left|C_{V}\right|^{2} + \left|C_{V}\right|^{2} - \left|C_{S}\right|^{2} + \left|C_{S}\right|^{2}\right] M_{F}^{2} + \frac{1}{3} \left[\left|C_{T}\right|^{2} + \left|C_{T}\right|^{2} - \left|C_{A}\right|^{2}\right] M_{GT}^{2}}{\left[\left|C_{V}\right|^{2} + \left|C_{V}\right|^{2} + \left|C_{S}\right|^{2}\right] M_{F}^{2} + \left[\left|C_{T}\right|^{2} + \left|C_{T}\right|^{2} + \left|C_{A}\right|^{2}\right] M_{GT}^{2}} = \frac{\left|C_{V}\right|^{2} M_{F}^{2} + \left|C_{A}\right|^{2} M_{GT}^{2}}{\left|C_{V}\right|^{2} + \left|C_{V}\right|^{2} + \left|C_{S}\right|^{2} + \left|C_{S}\right|^{2}\right] M_{F}^{2}} = 1 \text{ (SM)}$$

$$a_{F} = \frac{\left[\left|C_{V}\right|^{2} + \left|C_{V}\right|^{2} - \left|C_{S}\right|^{2} - \left|C_{S}\right|^{2}\right] M_{F}^{2}}{\left[\left|C_{V}\right|^{2} + \left|C_{V}\right|^{2} + \left|C_{S}\right|^{2} + \left|C_{S}\right|^{2}\right] M_{F}^{2}} = 1 \text{ (SM)}$$

$$a_{GT} = \frac{\frac{1}{3} \left[\left|C_{T}\right|^{2} + \left|C_{T}\right|^{2} - \left|C_{A}\right|^{2} - \left|C_{A}\right|^{2}\right] M_{GT}^{2}}{\left[\left|C_{T}\right|^{2} + \left|C_{T}\right|^{2} + \left|C_{A}\right|^{2} + \left|C_{A}\right|^{2}\right] M_{GT}^{2}} = 1/3 \text{ (SM)}$$



Mécanismes de réaction

Noyaux Super Lourds

o LISE o SPEG o VAMOS o LIRAT

o FULIS

Exogam
Château de cristal
Must2/TiaRa
Maya/TPC
LPC Trap
INDRA

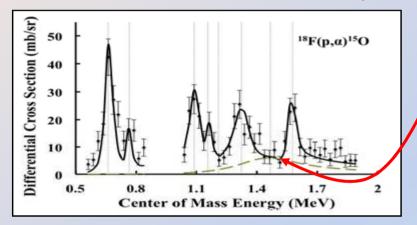
Mountford *et al.,* Phys. Rev. C85(2012)022801 Assie *et al.,* Phys. Lett. B721(2012)198

Elastic resonant diffusion with ¹⁷Ne and ¹⁸F beams

Perspectives: upgrade S1, S2

Motivations:

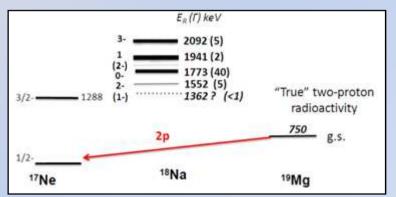
- ➤ Certaines sections efficaces sont particulièrement importantes pour les processus stellaires Utilisation de la diffusion élastique résonante → exploration d'un large domaine en énergie d'excitation
- cycle CNO: destruction d'un émetteur γ cosmique

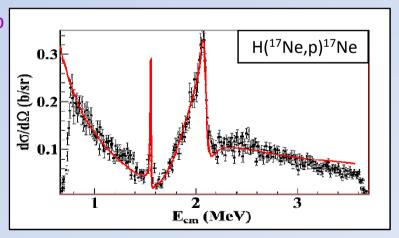


Nouvelle résonance très large

 \rightarrow impact important sur les novae (moins de ¹⁸F \rightarrow moins de rayonnement γ)

• nucléosynthèse (processus r) : Etude de la capture 2p





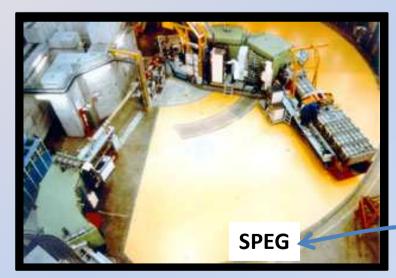
→ nouvel état observé dans ¹8Na : la décroissance 2p se fait via la traine de la résonnace

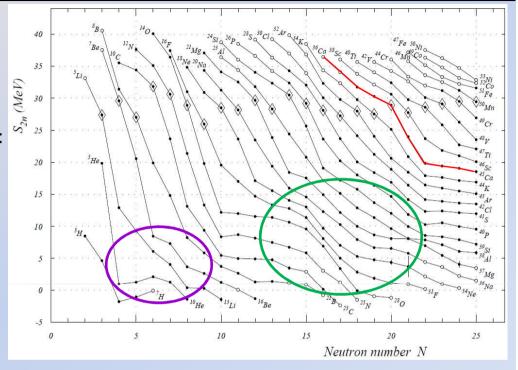
- o Interactions fondamentales
- Astrophysique nucléaire
 Structure
- o Mécanismes de réaction Noyaux Super Lourds
- Stable CSSISOL Spiral/CIMEFragmentation LISE/SISSI
- o LISE o SPEG o VAMOS o LIRAT o FULIS
- Exogam
 Château de cristal
 Must2/TiaRa
 Maya/TPC
 LPC Trap
 INDRA

Mesures de masses

Masse:

- Une des première information expérimentale
- Quantité fondamentale → modèle en couche
- Mise en évidence de changements de structure :
 - > nécessité force à 3 corps
 - > couplage au continuum près des driplines
 - > modification fermetures de couches
 - > halos





$$B\rho = \frac{M}{Q} \frac{L}{T}$$

T : Temps de vol → Déterminé à 10⁻⁵ près.

L : Distance de vol (82m).

Rigidité magnétique.

Etat de charge.

- o Interactions fondamentales
- o Stable CSS o Astrophysique nucléaire o Structure o ISOL Spiral/CIME
 o Fragmentation LISE/SISSI
- o LISE o SPEG o VAMOS
- ExogamChâteau de cristal
- Gaudefroy et al., Phys. Rev. Lett 109(2012)202503

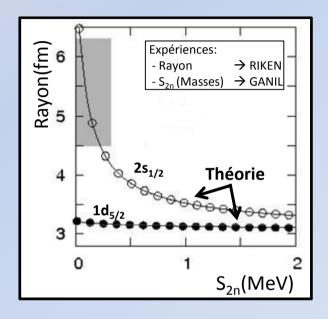
o Mécanismes de réaction Noyaux Super Lourds

- o LIRAT o FULIS
- o Must2/TiaRa o Maya/TPC o LPC Trap o INDRA

- 16 Novaux étudiés.
- Premières mesures pour ¹⁹B. ²²C. ²⁹F et ³¹Ne.

, s, i se i se														
²⁰ Ne	²¹ Ne	²² Ne	²³ Ne	²⁴ Ne	²⁵ Ne	²⁶ Ne	²⁷ Ne	²⁸ Ne	²⁹ Ne	³⁰ Ne	³¹ Ne	32Ne	Em E	³⁴ Ne
¹⁹ F	²⁰ F	²¹ F	²² F	²³ F	²⁴ F	²⁵ F	²⁶ F	²⁷ F	2	²⁹ F	ZWZ ZWZ	³¹ F		
¹⁸ O	¹⁹ O	²⁰ O	210	²² O	²³ O	²⁴ O								
¹⁷ N	¹⁸ N	¹⁹ N	²⁰ N	²¹ N	²² N	²³ N	180 Noyaux Stables							
¹⁶ C	17 C	¹⁸ C	¹⁹ C	²⁰ C	**	²² C	Н	²⁰ C	М	asses	amél	liorée	:S	
¹⁵ B	ZWZ ZWZ	¹⁷ B	744 744	¹⁹ B		1		220	No.	المريد	les ma	2000		
¹⁴ Be				1		N=16			INC	Juven	ES 1116	asses		
	N=14								Noyaux non liés					

Perspectives: Spiral2, S3 / Traps @ DESIR

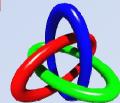


Zoom sur le ²²C:

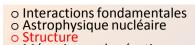
 $ightharpoonup S_{2n} + Rayon \rightarrow noyau à halo le plus lourd$



- > noyau dit "borroméen" : n-n et ²¹C non liés
 - → laboratoire pour étude de la force à 3 corps



- > Description par des méthodes microscopiques demandera des améliorations :
 - couplage au continuum
 - comportement asymptotique réaliste des fonctions d'ondes



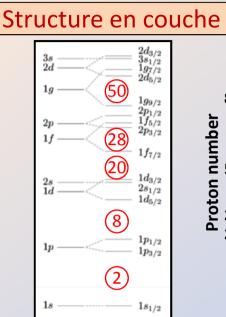
- Stable CSSISOL Spiral/CIMEFragmentation LISE/SISSI
- LISESPEGVAMOSLIRAT

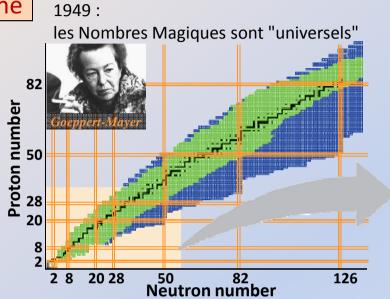
o FULIS

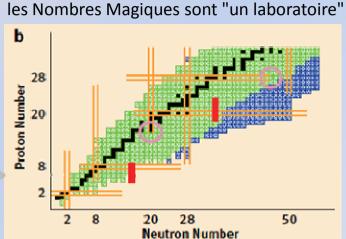
Exogam
Château de cristal
Must2/TiaRa
Maya/TPC
LPC Trap
INDRA

2013:

Mécanismes de réaction
 Noyaux Super Lourds

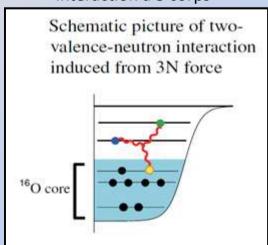


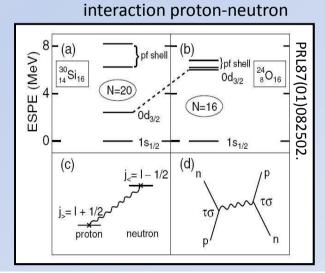


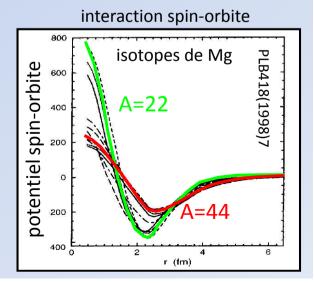


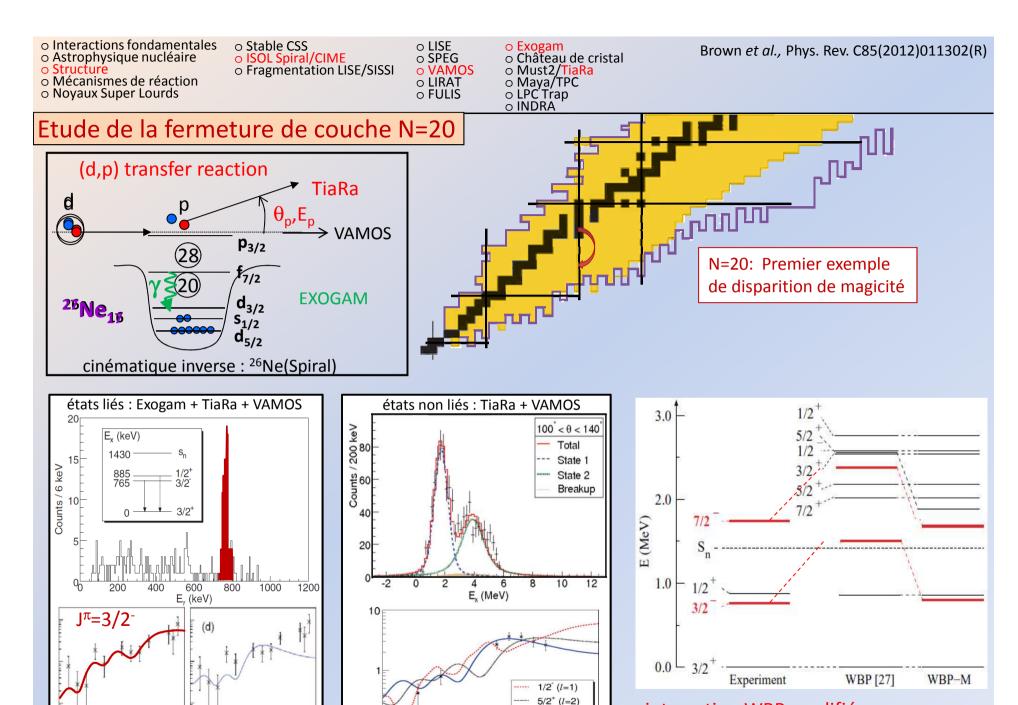
Structure en couche & nombres magiques -> un outil pour sonder l'interaction nucléon-nucléon

interaction à 3 corps





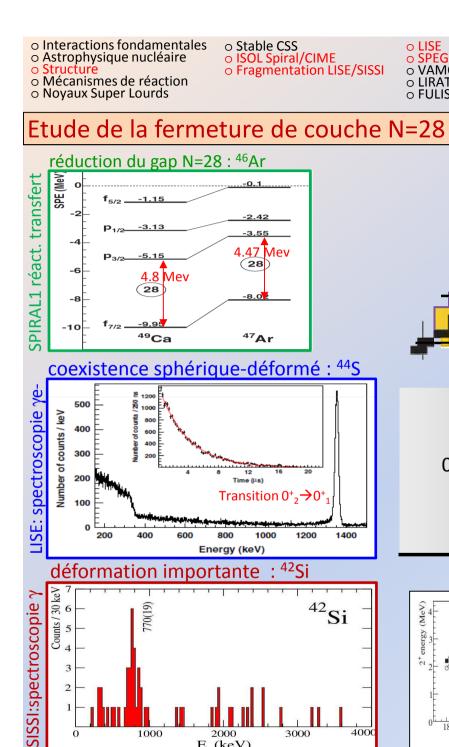




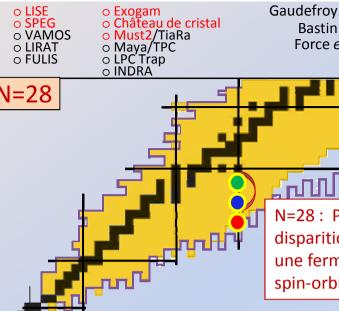
7/2(l=3)

interaction WBP modifiée :

→ gap N=20 réduit de 0.7 MeV



E. (keV)



o LISE o SPEG

o LIRAT

o FULIS

o VAMOS

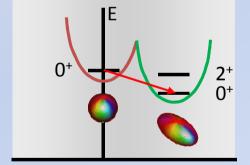
Gaudefroy et al., Phys. Rev. Lett 97(2006)092501 Bastin et al., Phys. Rev. Lett 99(2007)202503 Force et al., Phys. Rev. Lett 105(2010)102501

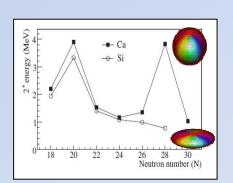
Spiral2, S3 / GASPARD, PARIS...

⁴⁸Ni - ⁷⁸Ni - ¹⁰⁰Sn - ¹³²Sn

Perspectives:

N=28: Premier exemple de disparition de magicité dans une fermeture de couche de spin-orbite





Mise en évidence :

- importance des corrélations proton-neutron: force tenseur
- → effet similaire au spin-orbite
- > effet de la densité sur la modification de l'interaction spin-orbite

- Interactions fondamentales
- o Astrophysique nucléaire o Structure o Mécanismes de réaction

Noyaux Super Lourds

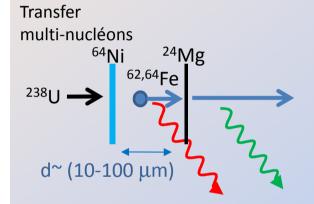
- o Stable CSS o ISOL Spiral/CIME o Fragmentation LISE/SISSI
- o LISE o SPFG o VAMOS o LIRAT o FULIS
- ExogamChâteau de cristalMust2/TiaRaMaya/TPC o LPC Trap o INDRA

Mesure de temps-de-vie dans 62,64Fe

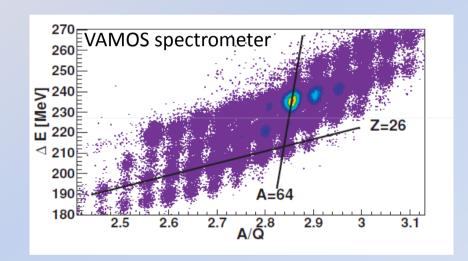
Motivation: contraindre l'interaction nucléaire au voisinage du ⁶⁸Ni sur le chemin du ⁷⁸Ni

 \triangleright Rôle de la forte interaction π -v dans l'apparition de la collectivité (déformation) des noyaux de masse moyenne

Méthode: mesure temps-de-vie du premier état excité [dans le domaine (1-10 ps)]





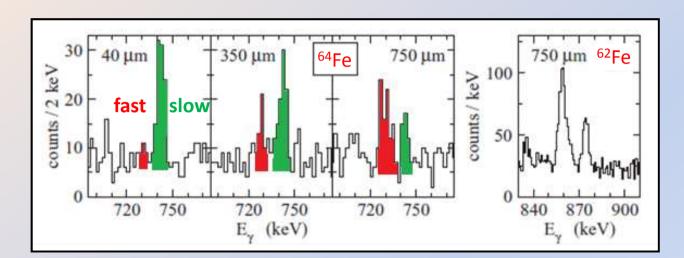


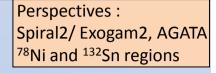
L'évolution de l'intensité des composantes rapide et lente en fonction de la distance du ralentisseur donne une mesure "modèle indépendant" du temps-de-vie de l'état excité

→ extraction de la probabilité de transition réduite B(E2)

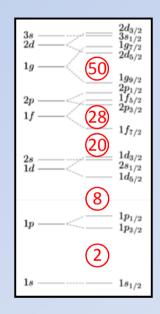
- o Interactions fondamentales
- o Astrophysique nucléaire o Structure
- o Mécanismes de réaction Noyaux Super Lourds
- o Stable CSS o ISOL Spiral/CIME
- o LISE o SPEG o Fragmentation LISE/SISSI o VAMOS o LIRAT o FULIS
- Exogam
 Château de cristal
 Must2/TiaRa
 Maya/TPC
 LPC Trap
 INDRA

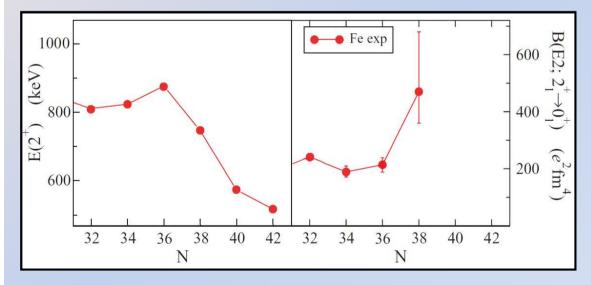
Mesure de temps-de-vie dans ^{62,64}Fe





Ljungvall et al., Phys. Rev. C81(2010)061301(R)





Dans le cadre du modèle en couches :

- l'espace de valence fp n'est suffisant
- L'orbitale $g_{9/2}$ est responsable de l'apparition de la collectivité
- → Comparable à l'"îlot d'inversion" connu dans les noyaux légers

- o Interactions fondamentales
- o Astrophysique nucléaire o Structure
- o Mécanismes de réaction Noyaux Super Lourds
- o Stable CSS o ISOL Spiral/CIME o Fragmentation LISE/SISSI
- o LISE o SPEG o VAMOS o LIRAT o FULIS
- Exogam
 Château de cristal
 Must2/TiaRa
 Maya/TPC
 LPC Trap
 INDRA

- une nouvelle superfluidité nucléaire?
- ¹⁰⁰Sn: terminaison de la ligne N=Z et

noyau le plus lourd doublement magique :

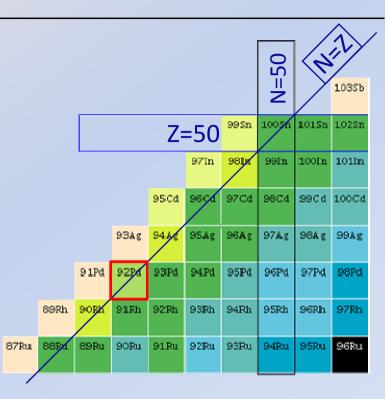
- «Laboratoire» idéal pour les interactions neutron proton
- Différentes formes d'appariement prédites:

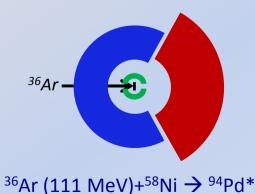


















o Astrophysique nucléaire o Structure o Mécanismes de réaction

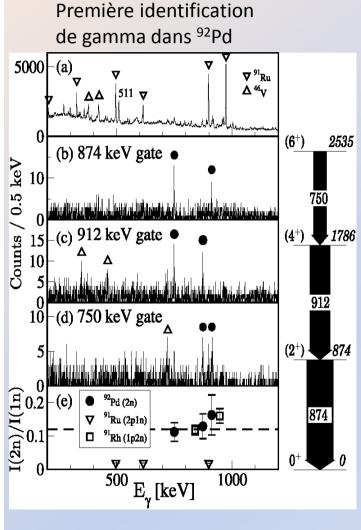
Noyaux Super Lourds

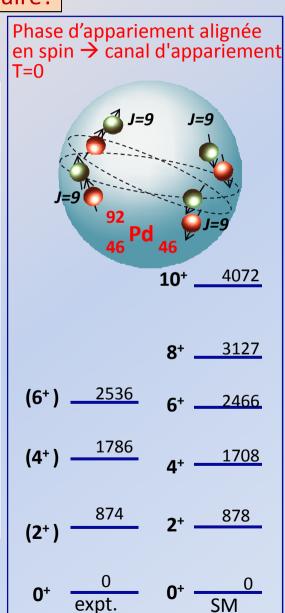
o Fragmentation LISE/SISSI

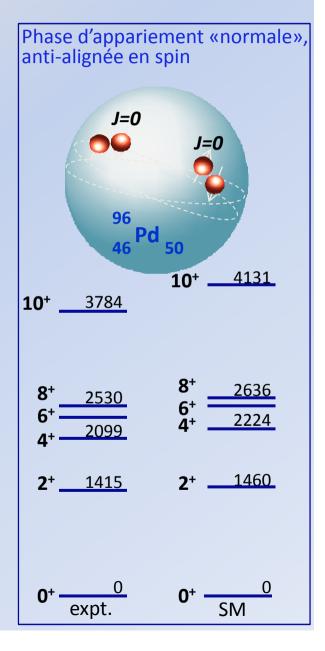
o LISE o SPEG o VAMOS o LIRAT o FULIS

Exogam
Château de cristal
Must2/TiaRa
Maya/TPC
LPC Trap
INDRA

une nouvelle superfluidité nucléaire?

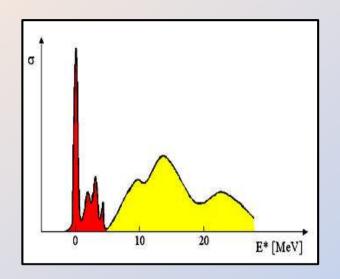


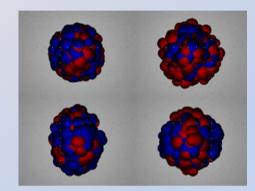


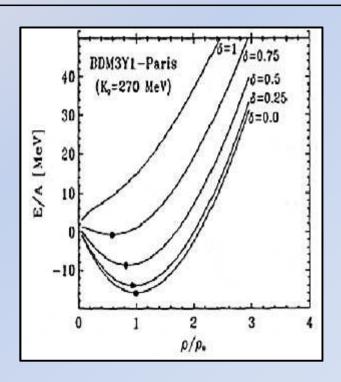


- o Interactions fondamentales
- o Astrophysique nucléaire o Structure
- o Mécanismes de réaction Noyaux Super Lourds
- o Stable CSS o ISOL Spiral/CIME
 o Fragmentation LISE/SISSI
- o LISE o SPEG o VAMOS o LIRAT o FULIS
- Exogam
 Château de cristal
 Must2/TiaRa
 Maya/TPC
 LPC Trap
 INDRA

Etude des Résonances Géantes ...







dans les noyaux instables

- Evolution de l'incompressibilité de la matière nucléaire avec l'isospin
- Quelles sont les contraintes expérimentales venant des excitations nucléaires sur l'équation d'état ?
- Utile pour décrire l'effondrement du cœur des supernovae
- Existe-t-il de nouveaux modes d'excitations propres aux noyaux exotiques (soft monopole)?

- Interactions fondamentales
 Astrophysique nucléaire
 Structure
- Stable CSSISOL Spiral/CIMEFragmentation LISE/SISSI
- LISESPEGVAMOSLIRAT
- Exogam
 Château de cristal
 Must2/TiaRa
 Maya/TPC
 LPC Trap
 INDRA
- C. Monrozeau et al., Phys. Rev. Lett. 100 (2008)042501

- Mécanismes de réaction
 Noyaux Super Lourds
- o FULIS

Giant resonances in unstable nuclei

Noyaux Exotiques:

- Cinématique inverse avec énergie de recul faible -
- Faibles taux de production



Utilisation d'une Cible Active :

- faible seuil de détection
- cible épaisse

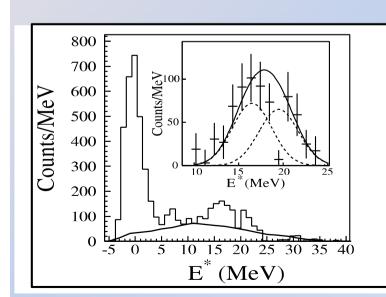
Deam electrons

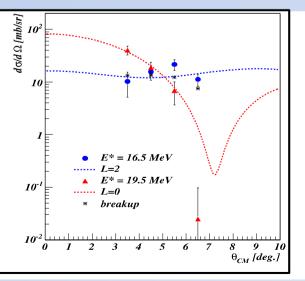
32 amplification wires

1024 pads

cathode

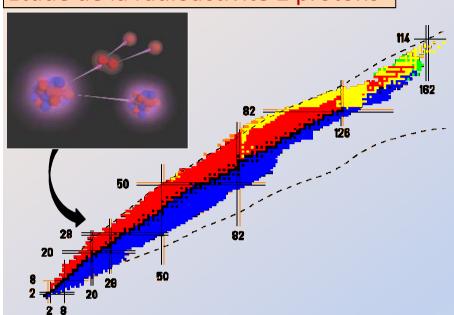
 Première mesure des ISGMR et ISGQR dans un noyau instable ⁵⁶Ni : ⁵⁶Ni + d → d' + ⁵⁶Ni*

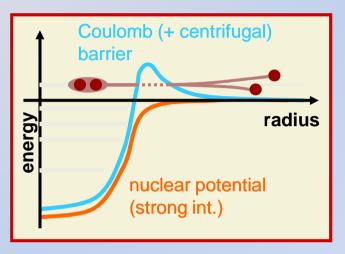


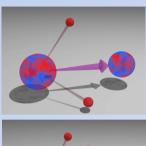


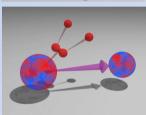
- o Interactions fondamentales
- o Astrophysique nucléaire o Structure
- o Mécanismes de réaction Noyaux Super Lourds
- o Stable CSS o ISOL Spiral/CIME o Fragmentation LISE/SISSI
- o LISE o SPEG o VAMOS o LIRAT o FULIS
- Exogam
 Château de cristal
 Must2/TiaRa
 Maya/TPC
 LPC Trap
 INDRA

Etude de la radioactivité 2 protons





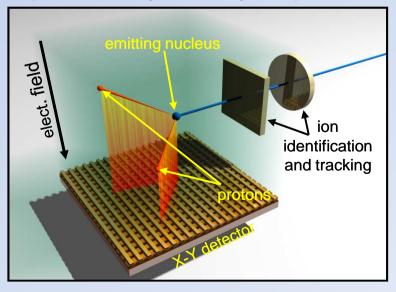




Radioactivité 2-protons

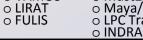
- → limite d'existence et masses (au-delà de la « drip-line ») Q-values des transitions
- → structure nucléaire énergies, temps-de-vie, configuration d'états
- → appariement corrélations en énergie and angulaire des protons
- → effet tunnel descriptions théoriques

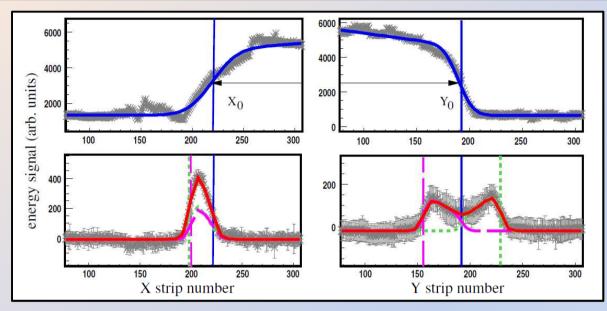
Développement d'une TPC (Chambre à Projection Temporelle)

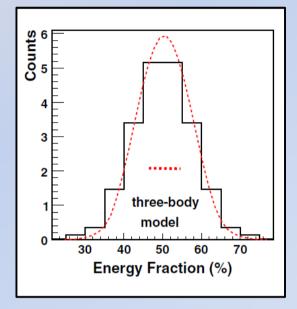


- LISESPEGVAMOS
- Exogam
 Château de cristal
 Must2/TiaRa
 Maya/TPC
 LPC Trap
 INDRA

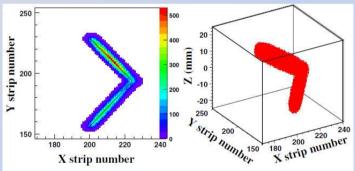
- o Mécanismes de réaction Noyaux Super Lourds

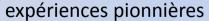




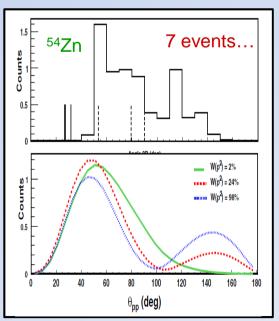


Ascher et al., Phys. Rev. Lett. 107(2011)102502





- → Etudes de structure à la limite d'existence
- → distribution angulaire comme sonde du contenu de la fonction d'onde
 - Besoin de davantage de statistique
 - Besoin d'autres cas pour tester les modèles



o Interactions fondamentales Astrophysique nucléaire
 Structure

o Mécanismes de réaction

Noyaux Super Lourds

o Stable CSS o ISOL Spiral/CIME o Fragmentation LISE/SISSI

o LISE o SPEG o VAMOS o LIRAT o FULIS

ExogamChâteau de cristal Must2/TiaRaMaya/TPC o LPC Trap o INDRA

G. Lehaut et al., Phys. Rev. Lett. 104, 232701 (2010)

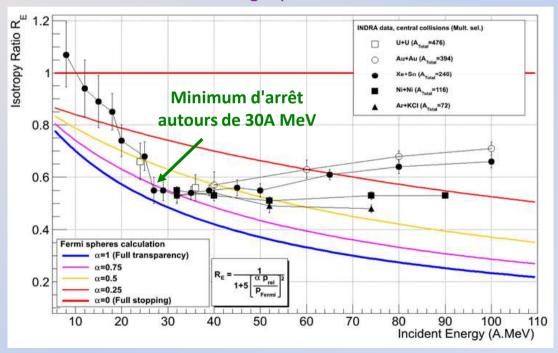
Arrêt dans la matière nucléaire : un lien avec les propriétés de transport

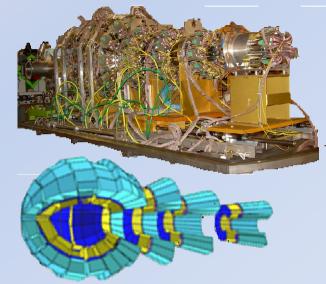
INDRA: multi-détecteur de particules chargées pour l'étude des mécanismes de réaction

aux énergies intermédiaires

équation d'état de la matière nucléaire

énergie transverse Rapport d'isotropie R_F: (=1 si isotrope) énergie parallèle





- E < 30A MeV:

- E > 30A MeV:

Régime champ moyen et dissipation à 1-corps

→ accès au paramètre de viscosité

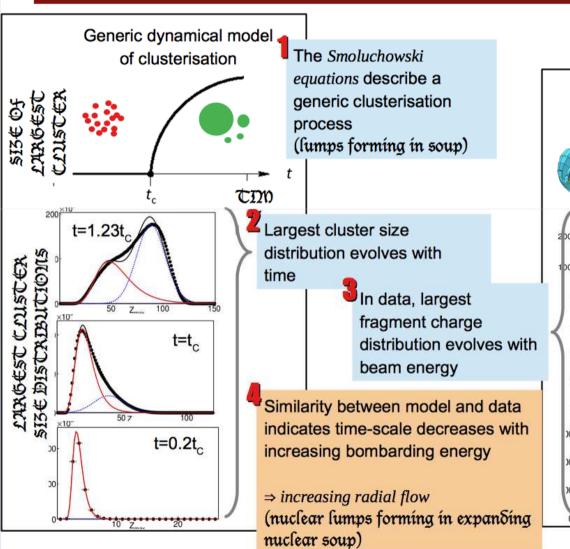
Collisions Elastiques NN et dissipation à 2-corps \rightarrow accès au libre parcours moyen dans le milieu λ_{NN}

 \rightarrow accès à la section efficace nucléon-nucléon σ_{NN}

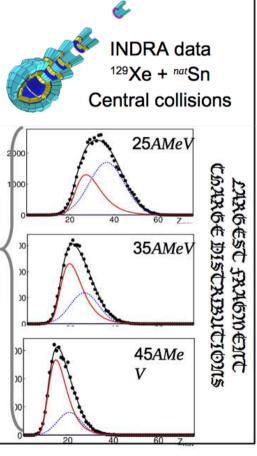
- o Interactions fondamentales
- Astrophysique nucléaire
 Structure
- o Mécanismes de réaction
- o Novaux Super Lourds
- Stable CSSISOL Spiral/CIMEFragmentation LISE/SISSI
- o LISE o SPEG o VAMOS o LIRAT o FULIS
- ExogamChâteau de cristalMust2/TiaRaMaya/TPC
- o Maya/1PC o LPC Trap o INDRA

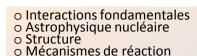
Deducing multifragmentation time-scales from largest fragment charge distributions

D. Gruyer Ph.D Thesis NADRA collaboration N. Poloszajczak (GANIL) R. Botet (LPS Orsay)



(submitted to PRL (2012))





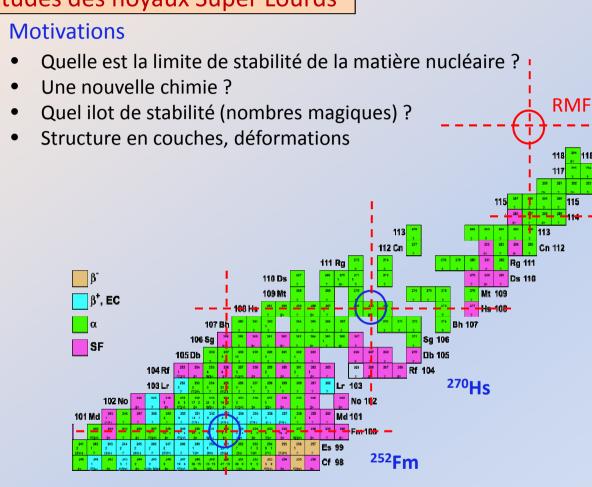
Noyaux Super Lourds

Stable CSS
 ISOL Spiral/CIME
 Fragmentation LISE/SISSI

LISESPEGVAMOSLIRATFULIS

Exogam
Château de cristal
Must2/TiaRa
Maya/TPC
LPC Trap
INDRA

Etudes des noyaux Super Lourds

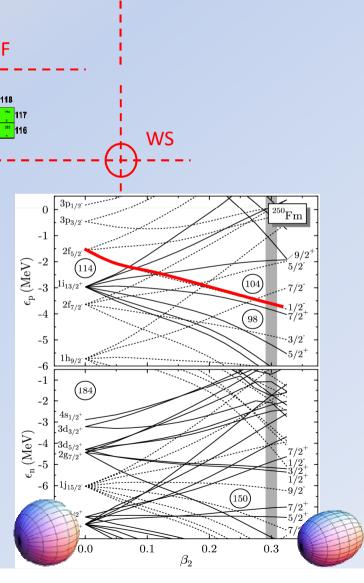


1 : Approche par la synthèse

Cas extrêmes : < 1 atome / mois

2: Approche par la spectroscopie

Vers Z=102 : quelques atome / heure



HFB

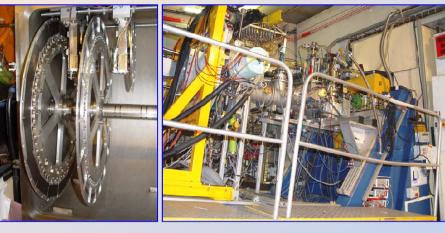
- o Interactions fondamentales
- o Astrophysique nucléaire o Structure
- o Mécanismes de réaction Noyaux Super Lourds
- Stable CSSISOL Spiral/CIMEFragmentation LISE/SISSI
- o LISE o SPEG o VAMOS o LIRAT

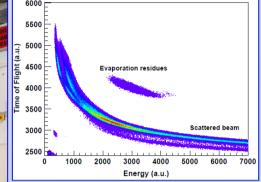
o FULIS

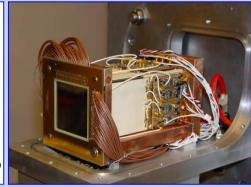
- Exogam
 Château de cristal
 Must2/TiaRa
 Maya/TPC
 LPC Trap
 INDRA

Spectroscopie $\alpha \beta \gamma du_{103}^{255}Lr$

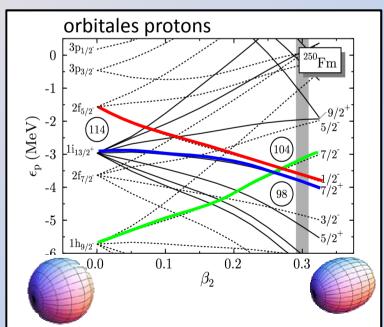


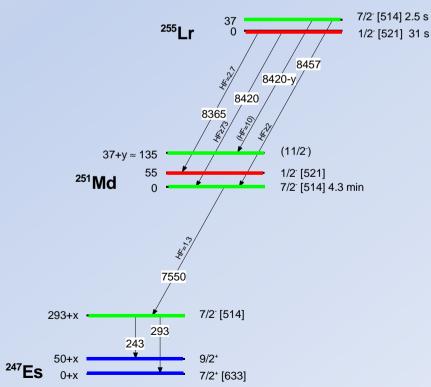






Chatillon et al., Eur. Phys. J. A 30(2006)397





→ Contraintes sur interaction spin-orbite et le "gap" Z=114.

Mécanismes de réaction

Noyaux Super Lourds

o Structuré

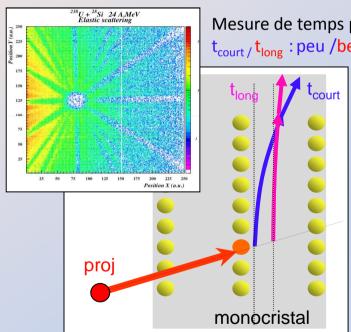
o FULIS

Mesure des temps de fission par "blocking effects"

Presque impossible de synthétiser des noyaux avec Z > 118 et des temps de faisceaux réalistes

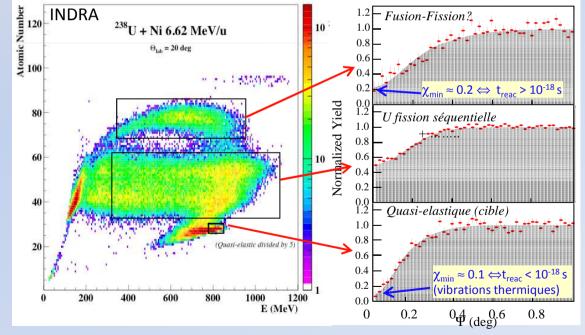
o INDRA

Stabilité ⇔ Haute barrière de fission ⇔ Long temps de fission Recherche du maximum de stabilité par des mesures de temps de fission



Mesure de temps par la technique d'ombre dans les monocristaux

 t_{court}/t_{long} : peu /beaucoup d'ions dans l'axe du cristal



 $^{208}\text{Pb} + ^{\text{nat}}\text{Ge} \rightarrow \text{Z} = 114$

$$^{238}U + ^{nat}Ni \rightarrow Z = 120$$

$$^{238}\text{U} + ^{\text{nat}}\text{Ge} \rightarrow \text{Z} = 124_{-}$$

Au moins 10 % des noyaux formés ont un temps de fission supérieur à 10⁻¹⁸ s

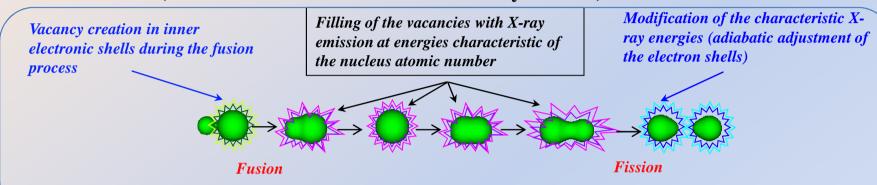
Les noyaux Z = 120 and 124 ont été formés et ont une haute barrière de fission

- o Interactions fondamentales
- Astrophysique nucléaire
 Structure
- Mécanismes de réaction
 Noyaux Super Lourds
- Stable CSS
 ISOL Spiral/CIME
 Fragmentation LISE/SISSI
- o LISE o SPEG o VAMOS o LIRAT o FULIS
- Exogam
 Château de cristal
 Must2/TiaRa
 Maya/TPC
 LPC Trap
 INDRA

Frégeau et al., Phys. Rev. Lett. 108(2012)122701

Fluorescence X

(Reaction time from inner shell vacancy lifetime)



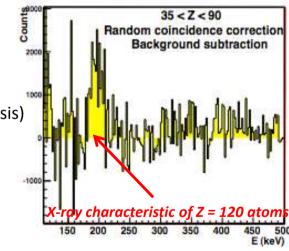
Lifetime of a K-vacancy ~10⁻¹⁸s: The number of K X rays is connected to the nucleus lifetime before fission

X ray observed in ²³⁸U+⁶⁴Ni at 6.6 A.MeV (M.O.Frégeau et al., PRL 2012):

- -Energy and width expected for X_{κ} rays from Z = 120 atoms
- X rays in coincidence with fission fragments with Z1+Z2 = 120
- Emission from a system recoiling in the beam direction (Doppler effects analysis)

Conclusion: X_K rays from Z = 120 atoms

The formed Z=120 nuclei survive longer than the lifetime of the K-vacancies of Z=120 atoms $(10^{-18}s)$



Advantage of the X-ray fluorescence technique with respect to the blocking technique:

- No need of single crystals as a target
- Possibility to use isotopic targets

Possibility to scan the island of stability in Z and N