

ROMA 21-25 Settembre 2015 Ultimi progressi nella costruzione del rivelatore FARCOS

E.V. Pagano^{1,2} for NEWCHIM Collaboration

¹Università di Catania ²INFN- Laboratori Nazionali del Sud







Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica

E. V. Pagano Univ. of Catanía & LNS-INFN



- Introduzione al caso fisico
- Lo stato del progetto FARCOS
- Primi test e caratterizzazioni
 - Con fascio nell'esperimeto INKIISSY
- Test dell'eletronica GET con fascio esotico nell'esperimento CLIR
- Prospettive future





Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica



Physics Case

- <u>Dinamica nucleare</u> Correlazioni tra particelle leggere (p-p) –HBT (Intensity interferometry)
 - Caratteriazzazione spazio temporale delle sorgenti d
 emissione
 - Distizioni fra le differenti fasi della reazione (dal pre-equilibrio ai decadimenti secondari)
 - Studio dell'energia di simmetria e della EOS
 - Sezione d'urto "efficace" n-n σ
 - RIBs



Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica



Physics Case

- <u>Dinamica nucleare</u> Correlazioni tra particelle leggere (p-p) –HBT (Intensity interferometry)
 - Caratteriazzazione spazio temporale delle sorgenti d
 emissione
 - Distizioni fra le differenti fasi della reazione (dal pre-equilibrio ai decadimenti secondari)
 - Studio dell'energia di simmetria e della EOS
 - Sezione d'urto "efficace" n-n σ
 - RIBs







- Dinamica nucleare
- Spettroscopia nucleare
 - HIC come strumento per studiare nuclei esotici

Vedi L. Quattrocchi Comunicazione

- attrocchi Correlazioni a muti-particelle (boson condensate)
 - Fasci stabili e radioattivi











E. V. Pagano Unív. of Catanía & LNS-INFN

FARCOS

(Femtoscope ARray for COrrelations and Spectroscope) Based on (62x64x64 mm³) clusters

- 1 square (0.3x64x64 mm³) DSSSD 32+32 strips
- 1 square (1.5x64x64 mm³) DSSSD 32+32 strips
- 4 60x32x32 mm³ CsI(TI) crystals







Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica

E. V. Pagano Univ. of Catania & LNS-INFN

FARCOS Features

- FARCOS (Fentoscope ARray for Correlations and Spectroscopy)
- Array modulare di telescopi
- Alta risoluzione energetica ed angolare ($\Delta \theta \approx 0.1^{\circ}$)
- Discriminazione $\Delta E/E$, pulse-shape e TOF (4pi CHIMERA)
- digitalizzazione
- DSSSD(Double-Sided Silicon Strip Detector) con 32 strip, sia verticali che orizzontali e 4 cristalli of CsI(Tl).
- Portabilità e modularità al fine di essere accoppiato con rivelatori 4π come ad esempio CHIMERA o spettrometri magnetici o altri tipi di rivelatori e correlatori
- Elettronica integrata e riconfigurabile
- Possibilità di miglioramenti espansioni e implementazioni (neutroni) Vedi L. auditore
 Comunicazione





Esperímento InKísSY @ LNS-INFN (Aprile 2013) Chimera+FARCOS (prototípo)

Il test è stato fatto durante l'esperimento InKilsSY (INverse KInematic ISobaric SYstem)

L'idea di questo esperimento è di usare una combinazione proiettile/target che abbia la stesa massa del sistema neutron rich $^{124}Sn+^{64}Ni$ ed un N/Z simile al neutron poor $^{112}Sn+^{58}Ni$ che è $^{124}Xe+^{64}Zn$ alla stessa energia di 35MeV/u usando il 4 π CHIMERA ed il prototipo di FARCOS avente 4 moduli

System	N/Z Projectile	N/Z target	N/Z Coumpound
¹²⁴ Sn+ ⁶⁴ Ni	1.48	1.29	1.41
¹¹² Sn+ ⁵⁸ Ni	1.30	1.13	1.24
¹²⁴ Xe+ ⁶⁴ Zn	1.24	1.07	1.18

P. Russotto et al., Phys. Rev. C 81, 064605 (2010)







Identificazione e calibrazione

Per l'identificazione isotopica (Si-Si, Si-Csl(Tl), fast-slow) possono esserci due modi:

- Strip per strip vuol dire circa100 matrici di identificazione per ogni telescopio:
 - 32 + 32 DE-E (Si-Si) (I secondi 32 dovuti all'"effetto Calotta")
 - 32 DE-E (Si-Csl)
 - 4 fast-slow (Csl)
- Sommando le strip, 8 per esempio, il lavoro si riduce infatti avremm solo 16 matrici di identificazione a telescopio:
 - 4+4 DE-E (Si-Si)
 - 4 DE-E (Si-Csl)
 - 4 fast-slow (Csl)

In line di principio è possibile sommare le strip, infatti il rivelatore DSSSD è unico. L'unica ipotesi da fare è che la differenza di spessore tra le trip sia trascurabile. Ovviamente i canali di elettronica sono tutti diversi per cui si deve prima omogeneizzare le strip ad esempio con un segnale di pulser oppure calibrando in energia tutte le strip del rivelatore DSSSD

Qualí sono quíndí, le dífferenze tra I due modí dí agíre?















Confronto tra I due modí





FAST - SLOW Identification (PSD) in CsI(Tl)



Roma, Italía 22Settembre,2015 Congresso Nazionale Della Società Italiana di Fisica E. V. Pagano Univ. of Catania & LNS-INFN

\overline{FAST} – SLOW Identification (PSD) in CsI(Tl)





Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica

E. V. Pagano Univ. of Catania & LNS-INFN

Test dell'elettroníca GET







Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica



Test dell'elettronica GET

GET (General Electronics for TPC)





16C from tagged FRIBS projectile fragmentation @ $40 \text{MeV/A} \rightarrow 15 \text{ kHz}$

I. Lombardo, G. Verde







Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica

E. V. Pagano Unív. of Catanía & LNS-INFN

Esperímento CLIR @ LNS (March 2015)









Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica

E. V. Pagano Univ. of Catania & LNS-INFN

FARCOS: perspective |

Milestones nella costruzione di FARCOS : Stima preliminare dei costo di FARCOS:

- 2015 (I semestre): fine dei test di GET e assemblaggio di 2 nuovi telescopi (fondi PRIN).
- 2015 (Il semestre): acquisto dell'elettronica per 20 telescopi e inizio test preamplificatori ASIC.
- 2016: assemblaggio di 6 nuovi telescopi.
- 2017: assemblaggio di 4 nuovi telescopi.
- 2018: assemblaggio di 4 nuovi telescopi.
- 2019: disponibili 20 telescopi completi di FARCOS

- Si (300 µ m + 1500 µ m) + Csl(Tl): 316.5 K€
- Elettronica GET per Si (5120 ch) e CsI(TI) (80 ch) in doppia dinamica: 208.5 K€ Parti di ricambio20%: 40 K€ ٠ Power boards: 20 K€ Meccanica (interfaccia, flange, etc.): 60 K€ PAC (diversi tipi): 80 K€ ٠ Farm disk server e analisi online : 70 K€ Imprevisti (6%): 54.5 K€ ٠ ٠
 - ≈850 K€ totale:





E. V. Pagano Univ. of Catanía & LNS-INFN

CLIR: Clustering in Light Ion Reactions

FARCOS: perspective .ght lon .ggged FRIBS projectile .ation \rightarrow 120 kHz .nbardo, G. Verde .ation 16C from tagged FRIBS projectile fragmentation \rightarrow 120 kHz

I. Lombardo, G. Verde



<u>SIKO</u>: α -gas state in 28Si $160 + 12C \rightarrow 28Si \rightarrow 7 \cdot \alpha$ E/A=10-25 MeV

T. Kokalova, G. Verde







Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica

E. V. Pagano Univ. of Catanía & LNS-INFN

FARCOS: perspective ||| 2 letters of Intent submitted for SPES – LNL RIB Facility

Second Se

G. Casini^a, S. Barlini^a, M.Bini^a, M. Bruno^c, M. Cinausero^f, M. D'Agostino^c, D. Fabris^{pd}, N. Gelli^a,
F. Gramegna^f, T. Marchi^f, L. Morelli^c, A. Olmi^a, G. Pasquali^a, G. Pastore^a, S. Piantelli^a, G. Poggi^a,
A. Stefanini^a, S. Valdré^a, R. Albaⁱ, E. Bonnetⁱ, R. Bougault^d, A. Brondi^{na}, M. Chartier^g,
M. Degerlier^m, J.D. Frankland^e, S. Grimes^{oh}, D. Gruyer^e, T.Kozik^{ju}, M. La Commara,^{na},
G. La Rana,^{na}, R. Lemmon^g, N. Le Neindre^d, I. Lombardo^{na}, C. Maiolinoⁱ, A. Ordine^{na}, E. Rosato^{na},
D.Santonocitoⁱ, G. Spadaccini^{na}, T. Twarog^{ju}, E. Vardaci,^{na}, G. Verde^b, E. Vient^d, M. Vigilante^{na},
A. Voinov^{oh}, and
M. Colonnaⁱ, M. Di Toroⁱ, C. Rizzoⁱ, A. Botvina^{mo}

SPES Letter Of Intent – March 2014

Isospin dependence of compound nucleus formation and decay

E.DeFilippo (INFN - Catania), J.D.Frankland (GANIL Caen), S.Pirrone (INFN - Catania),

G.Politi (Univ. and INFN - Catania), Russotto (INFN-Catania)



Conclusioní

FARCOS al momento è composto da 4 moduli in fase di test.

Analisi preliminari suggeriscono che FARCOS sta rispondendo bene con un ottima risoluzione energetica ed angolare.

L'obiettivo futuro è quelle di sviluppare procedure automatiche che possano rendere più facile e più veloce il lavoro di analisi, di identificazione e di calibrazione.

L'elettronica GET può rappresentare un ottima opportunità per avere un grande numero di canali (≈ 5000) in modo compatto e quindi portatile!

La mia analisi del prototipo di FARCOS continuerà, non appena finite procedure di calibrazione e di identificazione con lo studio di correlazioni tra particelle leggere, e tra IMF-IMF in modo da estendere lo studio del termine di asimmetria della EOS a bassa densità barionica portato avanti sino ad ora con grande successo dalla collaborazione CHIMERA.



Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica

E. V. Pagano Univ. of Catania & LNS-INFN

Grazie per l'attenzione

L. Acosta¹⁰, L. Auditore^{4,5}, C. Boiano⁷, G. Cardella³, A. Castoldi^{6,7}, M. Colonna², M. DAndrea³, E. De Filippo³, S. De Luca⁵, F. Fichera³, L. Francalanza^{1,2}, N. Giudice^{1,3}, B. Gnoffo¹, A. Grimaldi³, C. Guazzoni^{6,7}, G. Lanzalone^{2,8}, I. Lombardo⁹, T. Minniti¹, S. Norella^{4,5}, A. Pagano³, E.V. Pagano^{1,2}, M. Papa³, S. Pirrone³, G. Politi^{1,3}, F. Porto^{1,2}, L. Quattrocchi^{4,5}, F. Riccio, F. Rizzo^{1,2}, P. Russotto³, G. Sacca'³, A. Trifiro^{4,5}, M. Trimarchi^{4,5}, G. Verde³, P. Zambon⁶

¹Università di Catania
²INFN- Laboratri Nazionali del Sud
³INFN-Sezione di Catania
⁴Università di Messina
⁵INFN-Sezione di Catania, Gruppo collegato di Messina
⁶Politecnico di Milano
⁷INFN – Sezione di Milano
⁸Università Kore di Enna
⁹INFN – Sezione di Napoli
¹⁰University of Huelva



E. V. Pagano Univ. of Catanía & LNS-INFN



Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica

- Csl Crystals: Standard PAC "CHIMERALIKE"
- DSSSD: 32 Ch PAC (INFN-MI)

<u>Features:</u>

- Channel: 32
- Sensitivity: 5, 10, 20 or 45 mV/MeV
- Dimension: 86x80x10 mm (NPA-16FL), 98x80x15 mm(NPA-16FE)
- Input Bias voltage: ± 300 V (Max)
- ESD Input Protection
- TEST pulse input
- Low power consumption (<900 mW) for vacuum use
- Pseudo-differential or single ended output (with 100 or 50 Ω back termination)
- Max output voltage: ± 4.5 V









Hardware Architecture for AGET



Block diagram of the AGET chip.



Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica

E. V. Pagano Univ. of Catanía & LNS-INFN

Confronto tra I due modí

"Síngle-stríp"		"sum-stríps"		
✓	×	✓	×	
Buona risoluzione isotopica Non è necessaria una calibrazione in energia	Lavoro di identificazione lungo (100 matrici per telescopio, possibile finche si hanno solo 4 telescopi)	Lavoro di identificazione veloce (16 matrici per telescopio, ottimo quando se ne avranno 20) Buono se si ha poca statistica	Peggiore risoluzione isotopica (almeno per il momento)	
Ampio range di identificazione: 1≤Z≤10	C'è bisogno di grande statistica per singola strip (0.2x6.4 cm)	Buono se non è necessario un ampio range di identificazione: 1≤Z≤2(3)	È necessaria una calibrazione in energia (mV o meglio in MeV)	
Buono se il rivelatore è vicino al target(25cm)		Se si lavora lontano dal target (0.8-1.0 m)		



Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica

E. V. Pagano Univ. of Catanía & LNS-INFN

FARCOS: perspective ||| New sperimental campain coupling FARCOS and MUST II Using The 4pi Detector CHIMERA @ LNS (CATANIA-ITALY) The 4pi Detector INDRA @ GANIL (CAEN-FRANCE)









Congresso Nazionale della Società Italiana di Fisica

E. V. Pagano Univ. of Catanía & LNS-INFN

Confronto tra I due modí

	"Síngle-stríp"		"sum-stríps"	
	✓	×	✓	×
	Buona risoluzione isotopica Non è necessaria	Lavoro di identificazione lungo (100 matrici per telescopio,	Lavoro di identificazione veloce (16 matrici per telescopio,	Peggiore risoluzione isotopica (almeno per il
	una calibrazione in energia	possibile finche si hanno solo 4 telescopi)	ottimo quando se ne avranno 20)	momento)
N	el caso dell'esp "S	perimento InKil ingle-Strip'' è r	sSy (solo 4 tele nigliore e fattib	escopi) il metod ile
	Ampio range di identificazione: 1≤Z≤10	C'è bisogno di grande statistica per singola strip (0.2x6.4 cm)	Buono se non è necessario un ampio range di identificazione: 1≤Z≤2(3)	È necessaria una calibrazione in energia (mV o meglio in MeV)
	Buono se il rivelatore è vicino al target(25cm)		Se si lavora lontano dal target (0.8-1.0 m)	



Test dell'elettronica GET: Primi risultati **Estremamente preliminari (March 2014)**





Test dell'elettronica GET: Primi risultati **Estremamente preliminari (March 2014)**





