# Sviluppo di Rivelatori CZT per astrofisica delle alte energie

Tesi svolta presso INAF - IASF Milano

Serena Monti

### Astronomia nella banda energetica 10-500 keV

La banda energetica compresa fra 10 e 500 keV è particolarmente interessante perché tocca questioni aperte riguardanti per esempio lo studio di:

- Lampi di luce gamma;
- Formazione ed evoluzione di buchi neri;
- Accelerazione di raggi cosmici.

Le osservazioni in questa banda sono problematiche perché fotoni così energetici tendono ad attraversare la materia.

Recentemente sono state sviluppate nuove ottiche focalizzanti che permettono di migliorare la risoluzione angolare.

I rivelatori accoppiati a queste ottiche devono avere buona risoluzione energetica per uno studio dettagliato delle righe.

In questa banda energetica i rivelatori CZT sono quelli che garantiscono la **migliore risoluzione energetica a temperatura ambiente**.



### Caratteristiche dei cristalli di CdZnTe

- Grande numero atomico e elevata densità che garantiscono buon potere d'arresto
- Variazioni lineari in funzione di temperatura e polarizzazione
- Buona risoluzione energetica anche a temperatura ambiente
- Buona risoluzione spaziale in 3D
- Facilità di lavorazione, basso costo

### Formazione del segnale

Il CdZnTe o CZT è un cristallo semiconduttore

Il fotone interagente eccita alcuni elettroni facendoli passare dalla banda di valenza a quella di conduzione formando coppie elettrone - lacuna

I portatori di carica si muovono verso gli elettrodi a causa della differenza di potenziale applicata

Queste cariche libere in movimento all'interno del cristallo inducono una carica superficiale sugli elettrodi

La carica indotta, integrata da preamplificatori di carica, produce il segnale







### Effetto tailing

- Le lacune vengono facilmente intrappolate nel cristallo
- L'impulso generato ha ampiezza variabile in funzione della profondità dell'interazione
- Parte dei segnali sono interpretati come fotoni di energia inferiore a quella rilasciata
- Il fotopicco presenta un tipico allargamento a sinistra, detto effetto tailing, che deteriora la risoluzione energetica



Per ovviare all'effetto tailing è necessario correggere l'ampiezza dei segnali in funzione della profondità di interazione



### Ottimizzazione di un prototipo di rivelatore

- Caratterizzazione di un prototipo basato su cristalli CZT di dimensioni 11x11x5 mm<sup>3</sup> con anodo a 16 pixel e catodo ad elemento singolo
- 1. Sviluppo di un modello analitico della formazione del segnale all'interno del rivelatore
- 1. Analisi dei segnali e correzione dell'ampiezza in funzione della profondità di interazione
- Caratterizzazione di un'elettronica di lettura del segnale dedicata e analisi del fenomeno di cross-talk



### Ottimizzazione di un prototipo di rivelatore

- Caratterizzazione di un prototipo basato su cristalli CZT di dimensioni 11x11x5 mm<sup>3</sup> con anodo a 16 pixel e catodo ad elemento singolo
- 1. Sviluppo di un modello analitico della formazione del segnale all'interno del rivelatore
- 1. Analisi dei segnali e correzione dell'ampiezza in funzione della profondità di interazione
- 1. Caratterizzazione di un'elettronica di lettura del segnale dedicata e analisi del fenomeno di cross-talk



### Caratterizzazione dei cristalli

• Misure di corrente di fuga e calcolo della resistività  $\rho = \frac{RS}{I}$ 

Rivelatore	ρ <sub>pixel</sub> (Ω⋅cm)	ρ <sub>ring</sub> (Ω·cm)
Cristallo 3	$(3.91 \pm 0.01) \cdot 10^{10}$	$(2.30 \pm 0.01) \cdot 10^{10}$
Cristallo 2	$(2.32 \pm 0.04) \cdot 10^{11}$	(1.17 ± 0.02)·10 <sup>11</sup>
Cristallo 1	$(1.70 \pm 0.02) \cdot 10^{11}$	$(4.35 \pm 0.01) \cdot 10^{11}$

 Acquisizione tramite multicanale di spettri da sorgenti note e valutazione della FWHM

Energia picco (keV)	FWHM %	
60	10	
122	5	
356	3	





# Ottimizzazione di un prototipo di rivelatore

- 1. Caratterizzazione di un prototipo basato su cristalli CZT di dimensioni 11x11x5 mm<sup>3</sup> con anodo a 16 pixel e catodo ad elemento singolo
- 1. Sviluppo di un modello analitico della formazione del segnale all'interno del rivelatore
- 1. Analisi dei segnali e correzione dell'ampiezza in funzione della profondità di interazione
- 1. Caratterizzazione di un'elettronica di lettura del segnale dedicata e analisi del fenomeno di cross-talk

# Modello analitico: Teorema di Schockley-Ramo



$$i(t) = q \cdot v \cdot F_w$$

dove

q = carica del portatore<math>v = velocità del portatore $F_w = "weighting field"$ 

 $\ddot{F}_{w}$  è il campo generato alla distanza z(t) dall'elettrodo applicando le seguenti condizioni al contorno:

- e) il potenziale dell'elettrodo in considerazione è posto uguale ad uno
- g) il potenziale su tutti gli altri elettrodi è posto uguale a zero
- i) le cariche statiche intrappolate all'interno del rivelatore non vengono considerate





### Modello analitico: segnale in uscita

#### Il segnale in uscita è dato da

 $V(t) = i(t) \otimes H(t)$ 



Il modello ci ha permesso di:

- Analizzare la variazione della forma del segnale al variare della profondità di interazione
- Scegliere i parametri da utilizzare come estimatori della profondità di interazione



# Ottimizzazione di un prototipo di rivelatore

- 1. Caratterizzazione di un prototipo basato su cristalli CZT di dimensioni 11x11x5 mm<sup>3</sup> con anodo a 16 pixel e catodo ad elemento singolo
- 1. Sviluppo di un modello analitico della formazione del segnale all'interno del rivelatore
- 1. Analisi dei segnali e correzione dell'ampiezza in funzione della profondità di interazione
- 1. Caratterizzazione di un'elettronica di lettura del segnale dedicata e analisi del fenomeno di cross-talk

# Acquisizione forme d'onda: set up sperimentale



Serena Monti

Sviluppo di rivelatori CZT per astrofisica delle alte energie

### Correzione dell'ampiezza

1. Scelta dei parametri da utilizzare

Tempo di salita
Ampiezza catodo/Ampiezza anodo

1. Fit della curva con una funzione analitica in grado di riprodurre esattamente il fronte di salita

1. Calcolo dell'ampiezza del segnale e del tempo di salita sul miglior fit della curva (ricampionato a 0.5 ns)







Serena Monti



### Correzione dell'ampiezza

1. Si costruisce un grafico della posizione del centroide della riga in funzione del parametro considerato e si fa un fit polinomiale dei dati





### Spettro di 57Co

1. Il fit polinomiale viene utilizzato per correggere l'ampiezza dei segnali, assumendo che la correzione non dipenda dall'energia



Serena Monti





Serena Monti

Sviluppo di rivelatori CZT per astrofisica delle alte energie

EX12 10700 & 20000

INAF

### Confronto fra le funzioni di best fit

L'andamento delle funzioni non dipende in maniera drastica dall'energia Si può ricavare una funzione di best fit necessaria per correggere l'ampiezza dei segnali generati da fotoni di energia ignota



# Ottimizzazione di un prototipo di rivelatore

- 1. Caratterizzazione di un prototipo basato su cristalli CZT di dimensioni 11x11x5 mm<sup>3</sup> con anodo a 16 pixel e catodo ad elemento singolo
- 1. Sviluppo di un modello analitico della formazione del segnale all'interno del rivelatore
- 1. Analisi dei segnali e correzione dell'ampiezza in funzione della profondità di interazione
- Caratterizzazione di un'elettronica di lettura del segnale dedicata e analisi del fenomeno di cross-talk



### Elettronica di lettura del segnale dedicata







Serena Monti



### Eventi in cross-talk

Un fotone interagisce nel cristallo
Il fotoelettrone perde energia per ionizzazione creando coppie elettrone-lacuna lungo il suo percorso

Un fotoelettrone è liberato

Si crea una distribuzione di portatori di carica detta nube

- Gli elettroni generati da un unico evento possono essere raccolti da due o più pixel adiacenti
- Ciascun segnale prodotto, preso singolarmente, ha ampiezza minore di quella corrispondente all'energia del fotone interagente



#### Serena Monti

### Analisi degli eventi in cross-talk

Spettro di <sup>57</sup>Co: 4.3% degli eventi sono in cross-talk

Spettro di <sup>133</sup>Ba: 9.9% degli eventi sono in cross-talk

- La maggior parte degli eventi condivisi nel caso di <sup>133</sup>Ba sono stati generati da fotoni di alta energia
- Fotoni più energetici generano nubi di portatori di carica più grandi
- La probabilità che la nube si trovi fra due pixel adiacenti è maggiore nel caso dei fotoni di <sup>133</sup>Ba rispetto a quelli di <sup>57</sup>Co



### Ricostruzione dell'energia del fotone interagente

Si sommano le ampiezze dei due segnali generati dallo stesso evento







Serena Monti

Sviluppo di rivelatori CZT per astrofisica delle alte energie

E012 10/00/ 2/2020

INAF

100 µm

### Conclusioni

- 1. E' stato sviluppato un metodo di correzione dell'ampiezza del segnale in funzione della profondità di interazione del fotone incidente
  - Dopo la correzione la simmetria dei picchi è ripristinata e la risoluzione energetica è sensibilmente migliorata
- 3. E' stato caratterizzato un primo prototipo di elettronica di lettura del segnale dedicata
  - Approccio di lettura del segnale pratico ed efficiente che permette di acquisire il segnale di tutti i pixel contemporaneamente
  - ✓ Valutazione del fenomeno di cross-talk



# Sviluppi futuri

- Le prestazioni di questo primo prototipo saranno valutate in un volo da pallone artico, che è pianificato per Dicembre 2008
  - ✓ Questo esperimento permetterà di studiare il comportamento del rivelatore in presenza di grandi quantità di radiazione ambientale
  - Le informazioni ricavate saranno utili per lo sviluppo degli strumenti basati su cristalli CZT che sono stati proposti per missioni ancora in fase di studio (per es. GRI, EDGE e EXIST)
- In un secondo prototipo saranno possibili miglioramenti della risoluzione energetica tramite ottimizzazione della scheda analogica di front-end
- Lo sviluppo di un modello più dettagliato del rivelatore, basato su simulazioni Monte Carlo, permetterà uno studio più quantitativo della formazione del segnale e dei fenomeni di cross-talk



### Astronomia nella banda energetica 10-500 keV

#### Supernovae

- Le emissioni radioattive di elementi pesanti (<sup>56</sup>Ni, <sup>57</sup>Ni, <sup>44</sup>Ti, <sup>60</sup>Fe) permettono di stimarne le abbondanze e di verificare modelli di nucleosintesi
- L'analisi del profilo delle righe permette di ottenere informazioni sulla dinamica dell'espansione dei resti di supernova

#### • Origine dei positroni galattici

Lo studio della riga a 511 keV permette di ottenere informazioni:

- ✓ sulle sorgenti di antimateria nel centro della Galassia
- ✓ sul mezzo interstellare nel quale avvengono le annichilazioni

#### Nucleosintesi nelle novae

Gli isotopi radioattivi prodotti durante l'esplosione (per es. <sup>7</sup>Be) possono essere utilizzati come tracciatori per studiare i processi fisici alla base di questi eventi

#### Gamma ray burst

In questa banda energetica i gamma ray burst sono facilmente identificabili, quindi possono essere tracciati velocemente. Lo studio degli afterglow in multifrequenza permette poi di:

- Ottenere informazioni sul WHIM (Warm Hot Interstellar Medium) e sull'arricchimento di metalli nella galassia ospite (tramite spettroscopia nella banda degli X soffici)
- ✓ Misurare il redshift (tramite spettroscopia nell'ottico e IR)

#### • Buchi neri e Nuclei galattici attivi

In questa banda energetica si possono osservare:

 Emissioni non termiche negli AGN dovute alla accelerazione di particelle, che forniscono informazioni sulle zone di accrescimento

 ✓ Emissioni termiche da sistemi binari (osservate in questa banda a causa dell'effetto Compton inverso)

 $\checkmark$  Emissioni non termiche dovute adli effetti di marea nelle vicinanze di buchi neri supermassivi

### Righe nella banda energetica 10-500 keV

Isotopi	Vita media	Decadimento	Energia dei γ emessi (keV)
<sup>7</sup> Be	77 d	<sup>7</sup> Be → <sup>7</sup> Li*	478
<sup>56</sup> Ni	111 d	<sup>56</sup> Ni → <sup>56</sup> Co* → <sup>56</sup> Fe*+e <sup>-</sup>	158, 812
<sup>57</sup> Ni	390 d	<sup>57</sup> Co* → <sup>57</sup> Fe*	122
<sup>44</sup> Ti	89 y	<sup>44</sup> Ti → <sup>44</sup> Sc* → <sup>44</sup> Ca*+e <sup>+</sup>	78, 68
<sup>60</sup> Fe	2.0∙10 <sup>6</sup> y	<sup>60</sup> Fe → <sup>60</sup> Co* → <sup>60</sup> Ni*	59, 1173, 1332
e⁺	10⁵ y	e⁺ + e⁻ → 2γ	511



### Elettronica di lettura del segnale dedicata



Scheda Analogica di front end

V Include i preamplificatori, gli amplificatori ed il sistema di generazione dei trigger

 Schede MUX&AD
Is sgrate A opport nomente ritardato
If weak permette di selezionare il segnale
Ogni combinazione MUX ADO è associata a quattro
Scheda ugui a FURE
Puo gestire contento rangamente fino a 416 segnali grazie al dispositivo FPE A Immagazzina in memoria i segnali e li trasmetta al PC tramite connessione Ethernet

Serena Monti



### Caratterizzazione cristalli: Misure di corrente di fuga



Serena Monti



### Caratterizzazione cristalli: calibrazione della catena elettronica



#### Catena elettronica di lettura del segnale



Serena Monti

Sviluppo di rivelatori CZT per astrofisica delle alte energie

2012.12000.0200

INAF

### Caratterizzazione dei cristalli: calibrazione della catena elettronica



Serena Monti

Sviluppo di rivelatori CZT per astrofisica delle alte energie

INAF \_ DELEMENTS

### Acquisizione spettri : set up sperimentale



Serena Monti

Sviluppo di rivelatori CZT per astrofisica delle alte energie

INAF

# Modello analitico: correnti indotte sugli elettrodi

La corrente indotta in ciascun elettrodo è costituita da una componente generata dal moto degli elettroni e da una prodotta dal moto delle lacune



#### Catodo

Serena Monti



### Correzione dell'ampiezza

1. Grafici biparametrici





Serena Monti

Sviluppo di rivelatori CZT per astrofisica delle alte energie

### Elettronica di lettura del segnale dedicata



Scheda Analogica di front end

V Include i preamplificatori, gli amplificatori ed il sistema di generazione dei trigger

 Schede MUX&AD
Is sgrate A opport nomente ritardato
If weak permette di selezionare il segnale
Ogni combinazione MUX ADO è associata a quattro
Scheda ugui a FURE
Puo gestire contento rangamente fino a 416 segnali grazie al dispositivo FPE A Immagazzina in memoria i segnali e li trasmetta al PC tramite connessione Ethernet

Serena Monti



### Scheda Analogica di Front End

- 16 canali Front End (FE) identici, ciascuno dei quali dedicato ad un singolo pixel;
- 1 trimmer per il valore di riferimento della soglia;
- 1 connettore per l'alta tensione con i relativi filtri, necessario per fornire un'adeguata differenza di potenziale fra gli elettrodi del rivelatore;
- Una serie di filtri per le linee di alimentazione.



Serena Monti



### Scheda MUX & ADC

Questa scheda è formata da una sezione digitale e da una analogica. Essa è composta da quattro blocchi identici



#### Schema dei pixel

0	4	8	14
2	6	10	12
1	5	9	15
3	7	11	13

- Campiona i 16 segnali di trigger che provengono dall'AFE ogni 50 ns (20 MHz);
- Valuta se qualcuno di questi trigger presenta un fronte di salita all'interno della finestra di campionamento;
- Connette il canale del MUX appropriato con la linea di segnale che ha il trigger attivo;
- Nel momento in cui rivela un trigger attivo, apre una finestra di integrazione di durata prefissata;
- Inibisce i trigger provenienti dalle altre linee collegate allo stesso ADC per tutto il tempo in cui resta attiva la finestra di integrazione;
- Connette il canale sul quale è attivo il trigger con la scheda Flipper per tutta la durata del tempo di integrazione;
- Fornisce il clock a 100 MHz all'ADC.



## Scheda Digitale FLIPPER

#### Questa scheda si occupa del processamento digitale dei segnali.



E' dotata di:

- Un dispositivo FPGA che può gestire fino a 416 segnali;
- Una memoria SDRAM/DDR da 128 MByte e una memoria Flash da 16 MByte;
- 2 connettori per allacciarsi alla scheda MUX&ADC;
- Modulo di comunicazione che permette la connessione Ethernet.





### Calibrazione della catena elettronica e valutazione della risoluzione energetica



Energia (keV)	FWHM %
81	17
122	11
276	6.2
303	4.5
356	3.8

Serena Monti



### Variazione dell'ampiezza degli eventi in cross-talk con la profondità

Gli eventi in cross-talk e quelli su singolo pixel sono analizzati separatamente con il procedimento descritto in precedenza



La pendenza del fit ottenuto per i segnali in cross-talk è maggiore di quella per i segnali su singolo pixel.

#### Segnali su singolo pixel

La dipendenza dalla profondità di interazione è dovuta alla cattura dei portatori di carica all'interno del cristallo.

#### • Eventi in cross-talk

A questo effetto si somma anche il fatto che la percentuale di elettroni persa nello spazio tra gli elettrodi dipende dalle dimensioni della nube, le quali dipendono a loro volta dalla profondità di interazione

