# Studien zu Gaseigenschaften in InGrid-basierten Röntgendetektoren

DPG Frühjahrstagung 2014 Mainz Jonathan Ottnad Universität Bonn 24.03.2014



# **Cern Axion Solar Telescope**

- Quantenchromodynamik erlaubt CP-Verletzung,
- Bisher CP-Verletzung unbeobachtet
- Einführen der Peccei-Quinn Symmetrie löst dieses sog. starke CP-Problem
- Damit einhergehend: Einführung Axion:
  - Neutral, leicht, langlebig
  - Koppelt an Gluonen
  - Kandidat für dunkle Materie



# **CERN Axion Solar Telescope**

- Produziert in der Sonne via Primakoff Effekt
- Rekonversion via inversen Primakoff Effekt





# Versuchsanordnung – Der Röntgendetektor

- Gasgefüllter Detektor entwickelt von C. Krieger
- Basiert auf CAST Micromegas
- 3 cm Drift-Distanz
- Kombination von pixelierter Auslese & integrierter Gasverstärkung





# Versuchsanordnung – Timepix & InGrid



- 256  $\times$  256 Pixel zu je 55  $\times$  55  $\mu m^2$
- Gesamtfläche von  $1.4 \times 1.4 \text{ cm}^2$ 
  - "Time over threshold" (ToT) oder "time of arrival" (ToA) Messungen



# Versuchsanordnung

- <sup>55</sup>Fe-Quelle
- Ar/iC<sub>4</sub>H<sub>10</sub> Gasgemische
- FPGA basiertes
   Auslesesystem,
   entwickelt von
   M. Lupberger (*T 33.2*)
- Ladungskalibration mittels externer
   Testpulse möglich





# Datenaufbereitung





# Datenaufbereitung

Elektronen pro Cluster Spektrum klar  $\chi^2$  / ndf 45.2 / 46 Häufigkeit 1000 erkennbar  $1050 \pm 9.0$ constant mean  $302.4 \pm 0.1$ 800 •  $N_{exp.} = \frac{E}{W} \approx 222$ sigma  $16.34 \pm 0.09$ 600 •  $N_D \approx 302$ 400 • Wieso  $N_D > N_{exp}$  ? 200 100 150 200 250 300 350 400 450 500 0<sup>L</sup> 0

50

Elektronen



# Ladungsaustausch – Die Polya-Verteilung





#### Ladungsaustausch - Korrektur Ladungs-Asymmetrie

- Ladungsfluss zu benachbarten Pixeln
- Bevorzugte Paarung von Treffern mit hoher und niedriger Ladung





#### Ladungsaustausch - Korrektur





#### **Effizienz**





# Gasverstärkungseigenschaften

- Exponentielle
   Abhängigkeit von U<sub>Grid</sub>
- Bei gegebenem U<sub>Grid</sub>
   ist Gasverstärkung
   kleiner für mehr
   Isobutan
- Maximale Gasverstärkung ist größer für mehr Isobutan



#### Gasverstärkung



# Gasverstärkungseigenschaften – Energieauflösung

99/1

275

- $R = \sigma_D / N_D$
- *R* weist ein Minimum auf
- *R* ist besser f
  ür mehr Quencher
- $R_{meas} = F \frac{\sigma}{\sqrt{N}}$
- $F_{(90/10)} = 0.338 \pm 0.008$
- Bekannte Werte f
   ür Argon ~0.25 – 0.35



169

# Zusammenfassung

- Energieauflösungen von bis zu 3.85 ± 0.06 %
- Ladungsaustausch konnte identizifiert und (teilweise) korrigiert werden
- Arbeitspunkt f
  ür R
  öntgendetektor in verschiedenen Gasgemischen wurde bestimmt
- Detektor bereit f
  ür Einsatz am CERN Axion Solar Telescope



# **CERN Axion Solar Telescope** – **Requirements on a detector**

- Sensitive in the soft Xray regime
- Good rejection of background and noise
- Highest efficiency at low rates







# **Experimental setup – Micromegas**





# **Experimental setup – Expectations**

- <sup>55</sup>Fe decays via electron capture
- Emits photons at 5.9 keV and 6.4 keV
- 6.4 keV filtered out by a Cr-foil
- Two lines expected from the 5.9 keV photons:
  - 5.755 keV: the photo peak
  - 2.689 keV: the escape peak
- Mean ionization energy in argon is 26 eV
  - 222 electrons in the photo peak
  - 103 electrons in the escape peak



### **InGrid production**





# **Damaged InGrid**











#### **Collection efficiency**



# **Field studies – Diffusion**

- $D_T = \frac{\sigma_y}{\sqrt{z}}$
- Maximum width achieved for maximum drift distance
- Assume z = 3 cm
- $\sigma_y$  from fit





### **Field studies – Diffusion**





#### **Detection efficiency**



### **Data preparation – Cleaning**



### **Data preparation – Reconstruction**





- <sup>55</sup>Fe spectrum already visible
- Photo peak deviates from Gaussian on the left edge
- This hints at events with insufficient diffusion





#### **Detector geometry**

# Example of insufficient diffusion





**Cut on center positions** 











### **Data preparation – Cleaning**





### Ladungsaustausch – Einfluss der Schutzschicht





# **Amplification properties – Gas gain**

- Number of detected electrons N<sub>D</sub> depends on the gas gain
- Charge sharing effects are 'under control' for high quencher fractions





# Amplification properties – Detection efficiency

- Fit function can be derived from the Polya function
- p0 determines the number of electrons that reached the amplification stage





### Amplification properties – Detection efficiency

Ar/iC <sub>4</sub> H <sub>10</sub>	$N_{pixel}^{photo}$	$p_0$	δ
90/10	$219.80 \pm 0.09$	$220.64 \pm 0.12$	$0.9962 \pm 0.0007$
95/5	$253.48 \pm 0.09$	$273.5\pm0.6$	$0.9368 \pm 0.0021$
96/4	$251.91 \pm 0.10$	$271.7\pm0.4$	$0.9272 \pm 0.0014$
97/3	$239.63 \pm 0.08$	$279.40 \pm 0.30$	$0.8577 \pm 0.0010$
97.7/2.3	$278.20\pm0.09$	$325.0\pm0.4$	$0.8560 \pm 0.0011$
98/2	$262.27\pm0.10$	$353.3\pm0.5$	$0.7423 \pm 0.0011$

 $N_P^{Theo} \approx 222 \rightarrow$  high collection efficiency



# Amplification properties – Mean ionization energy

$Ar/iC_4H_{10}$	$N_D$	W / eV	$W_{theo}$ / eV
90/10	$219.80\pm0.09$	$26.182 \pm 0.010$	25.7
95/5	$253.48 \pm 0.09$	$22.704 \pm 0.008$	25.85
96/4	$251.91 \pm 0.10$	$22.845 \pm 0.009$	25.88
97/3	$239.63 \pm 0.08$	$24.016 \pm 0.008$	25.91
97.7/2.3	$278.20\pm0.09$	$20.687 \pm 0.007$	25.93
98/2	$262.27\pm0.10$	$21.943 \pm 0.008$	25.94

 $W = 5755 \, \text{eV} / N_D$ 

