

硬X線偏光検出器 PoGOLiteの読み出し回路の改良

大橋礼恵,高橋弘充,河野貴文,水野恒史, 深沢泰司(広島大学),田島宏康(名古屋大学), 他PoGOLiteチーム

X線・ガンマ線の偏光観測

X線、ガンマ線の偏光が持つ情報
 (反射、シンクロトロン放射に伴う磁場)
 → <u>降着円盤の構造、パルサーの放射機構</u>
 高エネルギー天体現象の研究において重要

— 過去のX線、ガンマ線の偏光検出 — Gamma–ray burst Crab nebula : 2.6, 5.2 keV, 150 keV以上

Cyg X-1 : 130 keV以上

OSO-8の結果以外は、検出レベルは3σしかない

X-ray		Gamma-ray	
Hard X-ray Energy			
硬X線帯域(数10 keV)の偏光は未検			





2





Cyg X-1

PoGOLite (Polarized Gamma-ray Observer-Light version) 気球によって、かに星雲から 25-120 keV で偏光検出を狙う コンプトン散乱を利用した偏光観測



3

2013年に約2週間のフライトを行い、数回のCrab観測を実施 PoGOLiteのCrab観測データからCrab pulseを検出 ただし、温度上昇によってCrab観測時間の1/3で 検出器をOFFする場面があった また、BGが信号より大きく、その主成分は中性子であった



読み出し回路(FADCボード)の改良



Flash ADC(FADC) Board

 温度上昇を抑える
 (1) 消費電力の節約
 FPGAのアップグレートによる消費電力低下 (FPGA = Field Programmable Gate Array)

(2) 入力チャンネル数: 8ch → 16ch/枚
 (ボードの枚数: 12 → 6枚)
 → スペースに余裕、排熱の向上

 ADCのサンプリングレートの向上 37.5MHz → 100MHz → 波形弁別能力の向上 (→中性子/ガンマ線の波形弁別)





6

FADC Board

- ・プリアンプ後の波形データをADCでサンプリングして保存
- ・ノイズ対策のため差動バッファ
- ADC: 100MSPS、2V_{p-p}、差動入出力
- ダイノード(すざくHXDにならいこれまで使用)、アノード(信号が ダイノードより高いのでノイズに強くなる)の両信号に対応させる
- UserFPGAとSpW通信用FPGAの機能を1つのFPGAにまとめる

FADCボードの開発スケジュール



2014/7 ~ 2015/2

- ◆ デジタル部(ADC)の改良
 - ADC: 100MSPSテスト基板で10nsを確認





- ◆アナログ回路(CSA, Differential buffer)の改良
 - ・Ltspiceでシミューレーション ・テスト基板で生信号を確認

2015/8~ ◆実際の基板を製作・テスト

以下、アナログ回路と実機でのテストについて述べる



アナログ回路パラメータの決定

◆プリアンプのゲイン

- ・よりゲインが高いアノードを使用する可能性
- Slowシンチレータをパッシブなコリメータにし、反射材をESRに変えることで、
 光量を上げる → <u>元の半分のゲインに設定</u>

◆ プリアンプの時定数
 •BGO(時定数:300ns)、立ち上がり:1~1.5us → 時定数が短すぎると
 BGO信号の波高値が下がりvetoの効率が下がる





8



まとめ



◆PoGOLiteの読み出し回路の改良

- 消費電力を下げて温度上昇を抑え、ボードの枚数を減らす
 ことで排熱の効率を上げたFADCボードを作製
- サンプリングレートは、37.5MHz → 100MHzに向上させ、
 今後、中性子/ガンマ線の波形弁別の確率上昇を確認する
- •PMT信号の Anode, Dynode どちらにも対応
- ◆ PoGOLite 全体
 - ・検出器の改良中
 - ・次回フライト:2016年夏季