## Double-SOI 層を用いたX線天文衛星用SOI ピクセル検出器の性能評価

大村 峻一 (京都大学大学院 理学研究科)

#### Abstract

X線天文衛星で現在主流の検出器であるX線 CCD の時間分解能は数秒なので、ブラックホールやパルサー などのX線天体の激しい時間変動 (msec)の観測が出来ない。そこで、私達は Silicon On Insulater (SOI) 技術を用いて、検出部と読み出し回路が一体型のX線天文衛星用 SOI ピクセル検出器「XRPIX」を開発して いる。XRPIX は、新たに「イベント駆動」という、X線の入ったピクセルのみを読み出す方法を用いること で、数マイクロ秒という時間分解能を達成できる。これまでの開発で、一体型の検出部と読み出し回路の間で 電気的な干渉があり、その結果読み出しノイズが下がらない問題が明らかになっている。そのため、検出部 と読み出し回路の間に新たに silicon 層を挟むことで両者の干渉を切ることを目的に、新たに Double-SOI ピ クセル検出器を開発した。これまでに Am-241X線源を用いた常温での X線照射実験を行い、X線スペクト ルの取得に成功した。今講演ではその結果を中心に、Double-SOI 型の XRPIX素子の性能について述べる。

#### 1 Introduction

現在のX線天文観測の主流で使われているイメージ センサーであるX線 Charge Coupled Device(CCD) カメラは、優れたエネルギー分解能 (~130 eV in FWHM at 6 keV) と小さいピクセルサイズ (~20 $\mu$ m) による優れた空間分解能を持っている。しかし、電荷 を転送して読み出すという構造上、時間分解能が数秒 ほどしかなく、非X線バックグラウンド (Non-X-ray Background: NXB) のため、観測可能なエネルギー 帯域が 10keV 以下に制限されてしまっている。

そこで我々は、Silicon-on-Insulator(SOI)技術を用い たセンサーである SOIPIX に着目し、京都大学が主 体となり X 線天文学用として「XRPIX」を開発して いる。XRPIX は X 線が入射したピクセルのみを読 み出すイベント駆動読み出し機能を備えているので、 ~10µs の高い時間分解能を達成できる。また、その 読み出し速度により、反同時計数法を用いる事で効 率的に NXB を除去する事ができ、観測可能なエネ ルギー帯域が 40keV まで広がるだろうと期待されて いる。

XRPIX は、CMOS 用の低抵抗の Si 回路層、X 線検 出用の高抵抗の Si センサー層、その間にある BOX 層の三層で構成されている。それぞれのピクセルに は回路層とセンサー層をつなぐセンスノード  $(p^+)$  が あり、それによりセンサー層で集められた電荷が回 路層に運ばれる。センサー層にはバックバイアス電 圧を印加し、それにより空乏化させセンサーとして 駆動させる。また、CMOS 回路のバックゲート効果 を抑えるために、センサー層にはセンスノードとつ ながる形で BPW が設置されている。これにより電 荷収集能力も上がっている。

しかし過去の測定で、イベント駆動読み出しにおい て、すべてのピクセルで読み出すフレーム読み出しに 比べてエネルギー分解能が良くないということが明 らかになった。その原因の一つとして、イベント駆動 読み出し時に、イベントが来たことを伝えるトリガー が信号を発すると、回路層とセンサー層の間で電気的 干渉が発生してしまうことが挙げられる(Takeda et al. 2014)。そこで我々は、干渉を抑えるために、BOX 層内に新たに middle SIlicon 層を挿入した XRPIX3-DSOI を作成した。今回、この XRPIX3-DSOI の動 作を確認した結果を述べる。

### 2 XRPIX3-DSOIの仕様

XRPIX3-DSOI は 1 つのピクセルサイズが 30µm 角で、全部で 32×32 個のピクセルがある。厚みは 260µm で、DSOI 層は BOX 層の間にセンスノード を除いた一面に設置されている。この XRPIX3 のピ クセル半分はソースフォロワー回路、もう半分は CSA



図 1: XRPIX3-DSOIの断面図

回路が使われているが、今回はソースフォロワー回 路を備えたピクセルのみで実験を行った。

### 3 レーザー照射実験

XRPIX3-DSOIはXRPIXで初めて middle Silicon 層を挿入した素子であるため、動作確認をすること が必要である。まず、レーザー光を照射し、素子の 反応を確認する実験を行った。この時、常温 (25 ) 下で、バックバイアス電圧 ( $V_{bias}$ )は 30V に固定し、 middle silicon 電圧 ( $V_{mS}$ )を変化させて測定した。 図 2 は積分時間が 1ms のときの波高値である。middle silicon 層に印加する電圧を 0.6V 以上にしたときに レーザー光が見えるようになることがわかる。



図 2: レーザー光を照射したときの各ピクセルの波 高値

# 4 XRPIX3-DSOIのスペクトル

レーザー照射試験で middle silicon に+0.6V 以上 の電圧を印加したときにイベントを取得できること が分かったので、実際に  $V_{mS}$ = +1V にし、<sup>241</sup>Am を用いて X 線測定をフレーム読み出しモードで、常 温、 $V_{bias}$ = 30V、積分時間 1ms の下行った。比較 のために、middle silicon 層を持たない XRPIX3bsingleSOI(XRPIX3b-SSOI) でも同様の実験を行っ た。



図 3: XRPIX3-DSOI と XRPIX3b-SSOI の <sup>241</sup>Am スペクトル

図 3 黒線が示すように、DSOI 型の XRPIX で初め て X 線の検出に成功した。しかし、XRPIX3b-SSOI にくらべ、XRPIX3-DSOI のゲインが  $V_{\text{bias}}$ = 30V下 で 0.5 倍に下がった。また、XRPIX-DSOI に印加す るバックバイアス電圧量を変化 ( $V_{\text{bias}}$  = 20 ~ 60V) させて <sup>241</sup>Am のスペクトルを測定し、エネルギー較 正から求めたゲインを図 4 に示す。バックバイアス を高くするにつれ、ゲインが下がっていることがわ かる。この現象は、middle Silicon を持たない素子で は見えないものである。



図 4: XRPIX3-DSOI と XRPIX3b-SSOI の <sup>241</sup>Am スペクトル

# 5 今後の素子開発にむけて

今回性能試験をした XRPIX3-DSOI は、イベント 駆動読み出しにおける回路層とセンサー層の電気的 2015 年度 第 45 回 天文·天体物理若手夏の学校

干渉を断ち切るために開発した素子であり、X線を検 出する能力を持つことがわかった。しかし、middle Silicon 層を挿入したことにより、ゲインが下がる、 バックバイアス電圧でゲインが変わるなどのこの素 子特有の現象が多く見られた。今後の試験では、こ れらの原因を究明するとともに、本来の目的である 電気的干渉の評価を行っていく予定である。

基礎物理学研究所(研究会番号:YITP-W-15-04) 及び国立天文台からのご支援に感謝いたします。

## Reference

- A. Takeda et al. 2014, PoS(TIPP2014)138
- A. Takeda et al. 2015, Journal of Instrumentation, 10, C06005
- H. Matsumura et al. 2015, Nuclear Instruments and Methods in Physics Research Section A 57753
- Miyoshi et al.2013, Nuclear Instruments and Methods in Physics Research Section A 732, 530-534