

# Kyoto's X 線衛星搭載用SOIPIX検出器

京都大学理学部物理第二教室 宇宙線研究室

鶴 剛 ([tsuru@cr.scphys.kyoto-u.ac.jp](mailto:tsuru@cr.scphys.kyoto-u.ac.jp))

論文・国際会議 (黄色は査読論文)

Ryu et al.	IEEE NSS 2010, Conf. Record	XRPIX1-CZ -FI
Ryu et al.	IEEE TNS 58, 2528 (2011)	XRPIX1-CZ-FI
Tsuru et al.	IEEE NSS 2011	Review
Ryu et al.	IEEE NSS 2011, Conf. Record	Event-Driven Readout system
Nakashima et al.	IEEE NSS 2011, Conf. Record	XRPIX-ADCI
Nakashima et al.	Physics Procedia 37, 1373 (2012)	XRPIX1-FZ-FI
Ryu et al.	IEEE TNS 60, 465 (2013)	XRPIX1b-CZ-FI, Inter-pixel cross-talk
Takeda et al.	IEEE TNS 60, 586 (2013)	Event-Driven Readout with XRPIX1b-CZ-FI
Tsuru et al.	SPIE Astro2012	Review
Nakashima et al.	NIM A, Accepted (2013)	XRPIX2

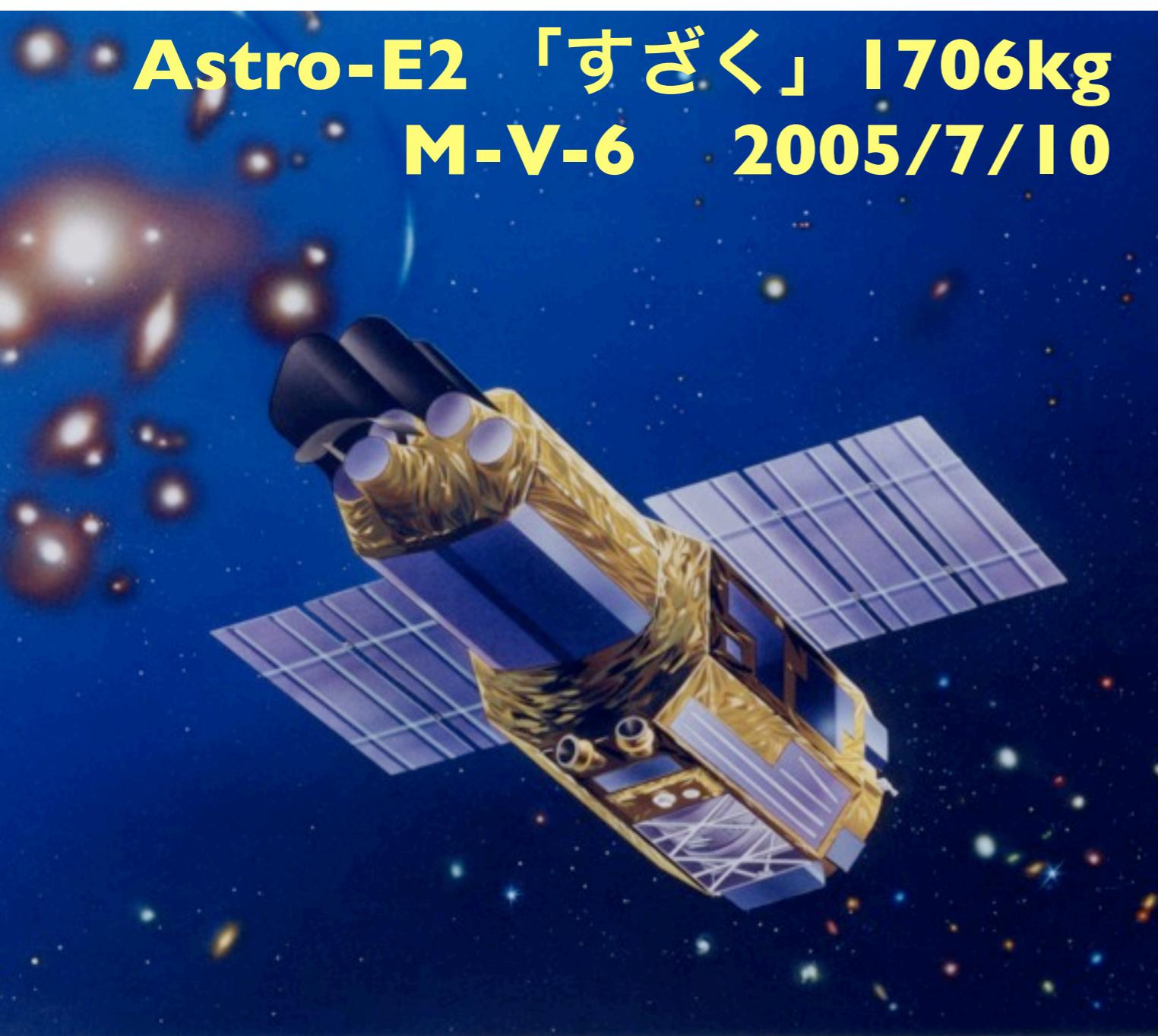
# X線天文をやっています。

市川さんと同じ教室で、身内さんがいらした研究室です。

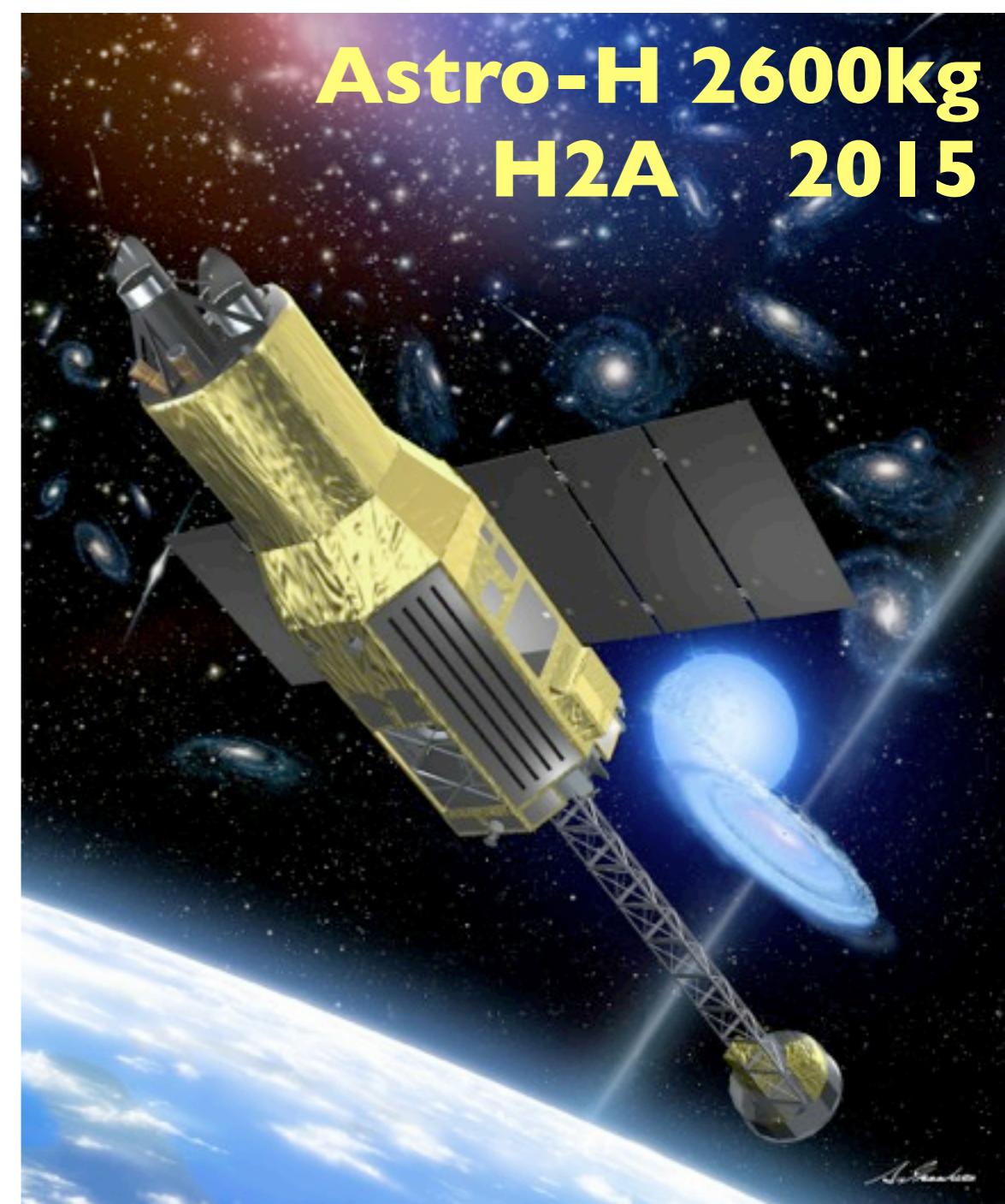
X線衛星とX線CCDカメラを開発して、

そいつらを使って(頂いて)、日々宇宙を観測して(頂いて)います。

**Astro-E2 「すざく」 1706kg  
M-V-6 2005/7/10**



**Astro-H 2600kg  
H2A 2015**



# ASTRO-H衛星(2015)搭載用 X線CCD素子

200 $\mu\text{m}$  完全空乏 0.84g / ICCD  
量産116個実績 (すばる HSC)

6e- (rms) → 3e-実績

24 $\mu\text{m}^2$  → 15 $\mu\text{m}^2$  実績

「DAMICと同じ事をや  
れ」と言われば「出  
来ます」が答えです。

しかし、そん  
のは後追いだ！

62mm

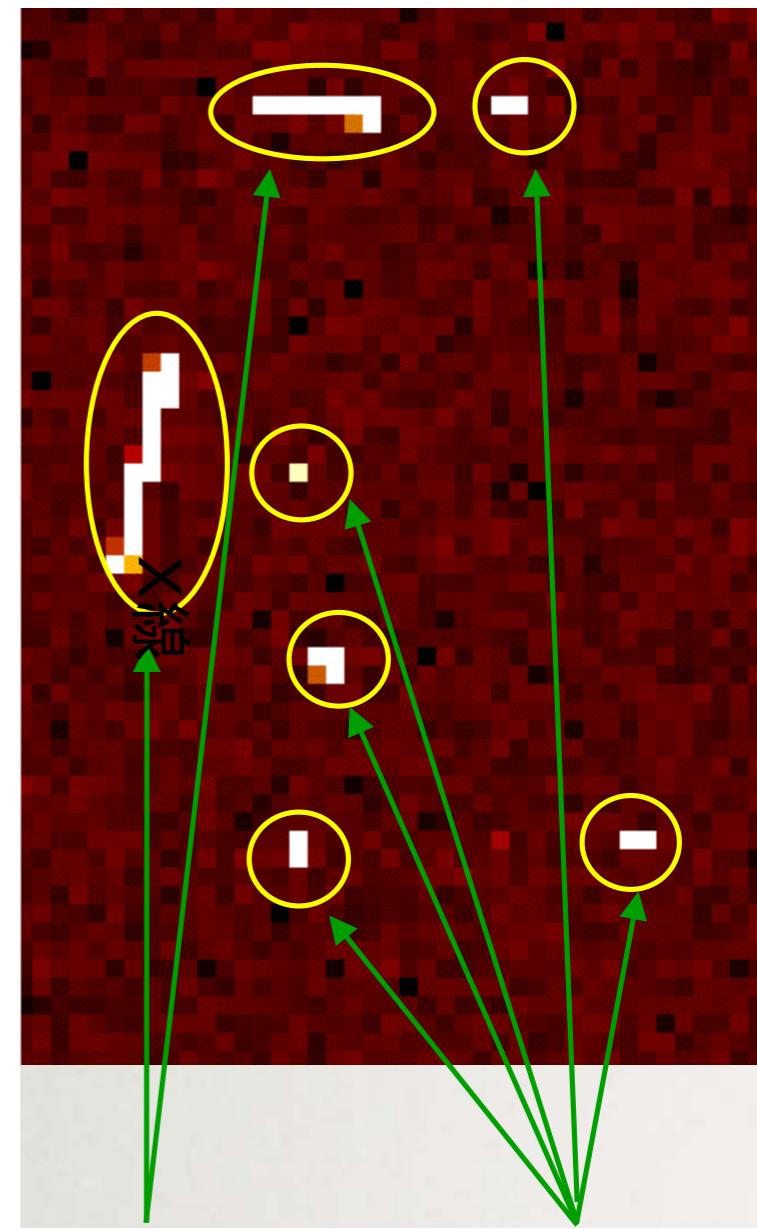
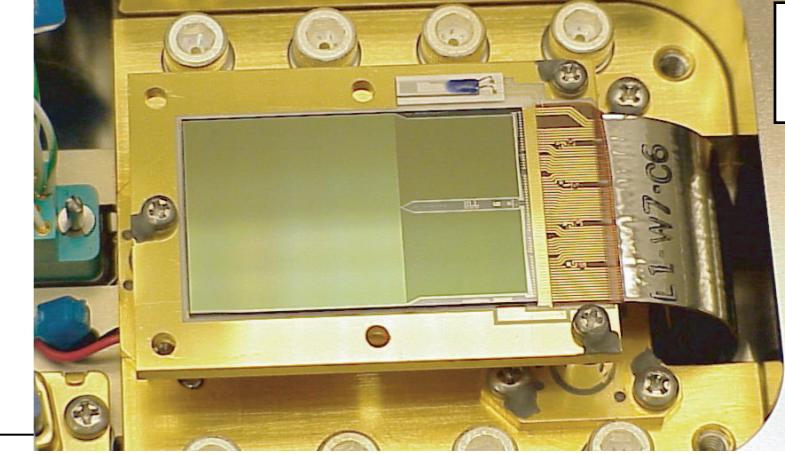
115mm

# Suzaku 「すざく」 XIS



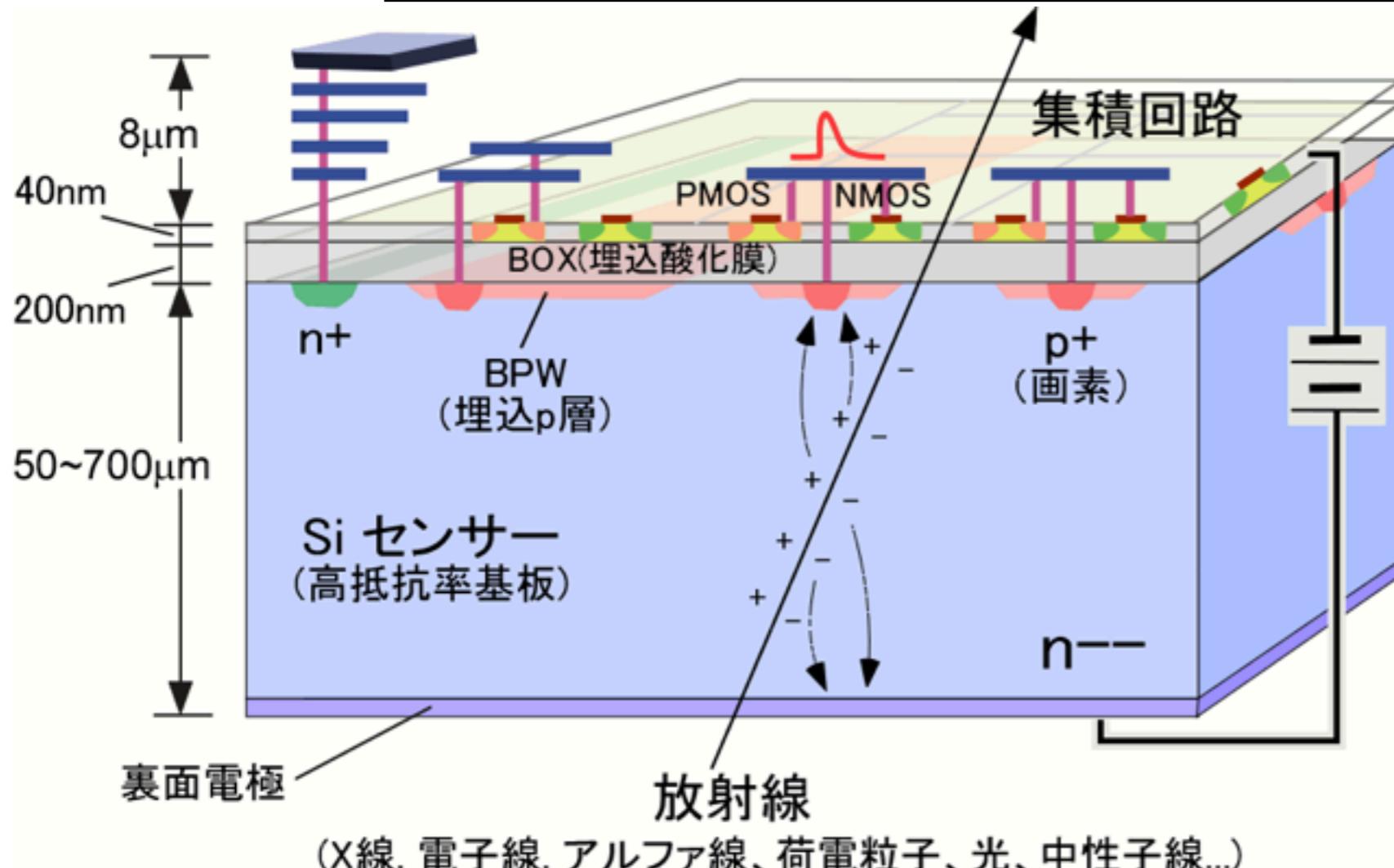
イメージ上の形状のみで判断している

反同時計数を掛ける ⇒ SOIPIX



DMも同じ

# SOIPIX = Silicon On Insulator PIXel sensor



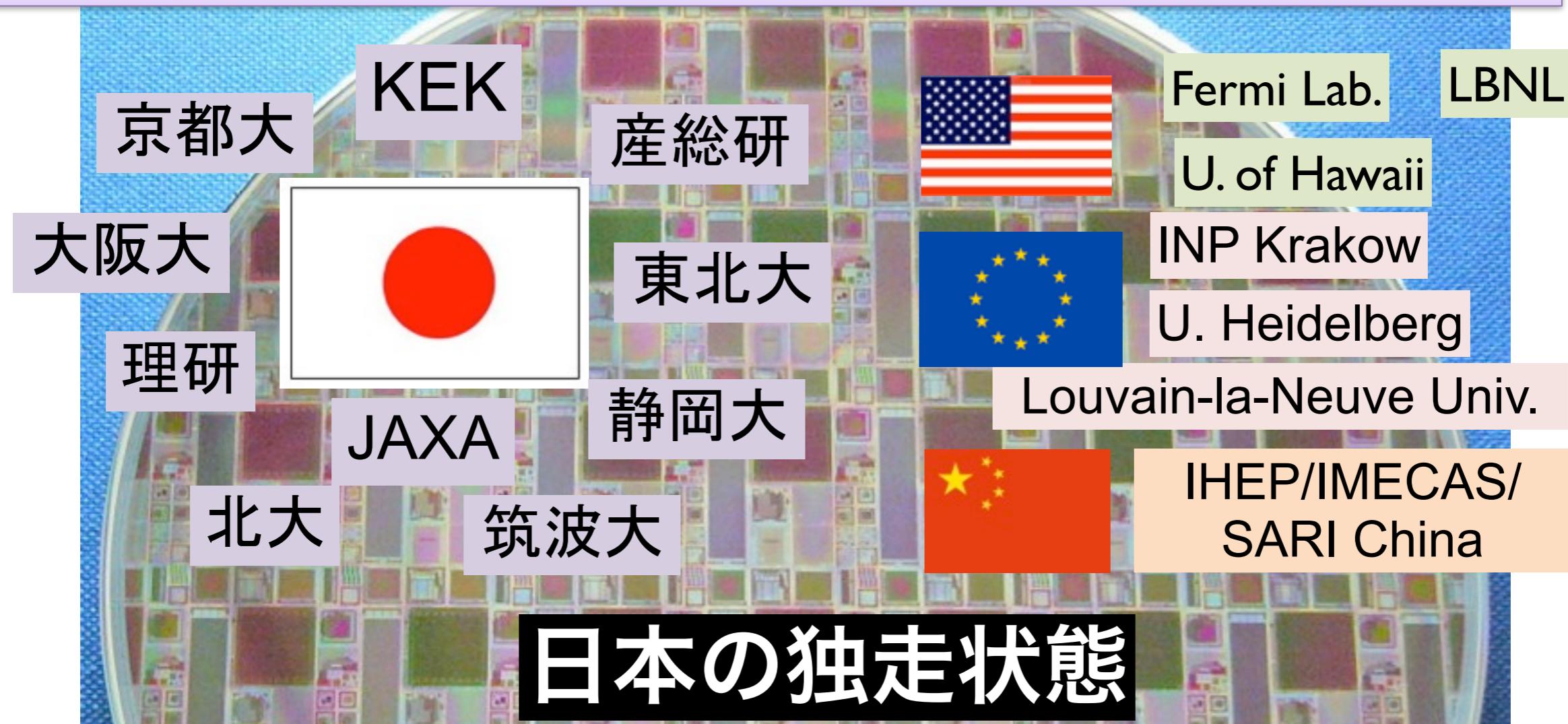
検出部とICの  
2重シリコン活性層

大きな自由度  
用途に最適なデバイス

- 厚い検出部=高い比抵抗 高速IC=低い比抵抗 共存できる.
- バンプ構造(~100μm)なし. 余計な質量無し, 微細ピクセル, 低ノイズ
- **ADC, DAC, カウンタ等の機能の内蔵**  
従来: センサー+読み出しPCB ⇒ チップに内蔵
- 次世代LSIの有力技術で, 民生品半導体工場で製造→高信頼性, 低コスト

将来の検出器の形

# 年2回のMulti Project Wafer (MPW) ラン / PI=新井@KEK

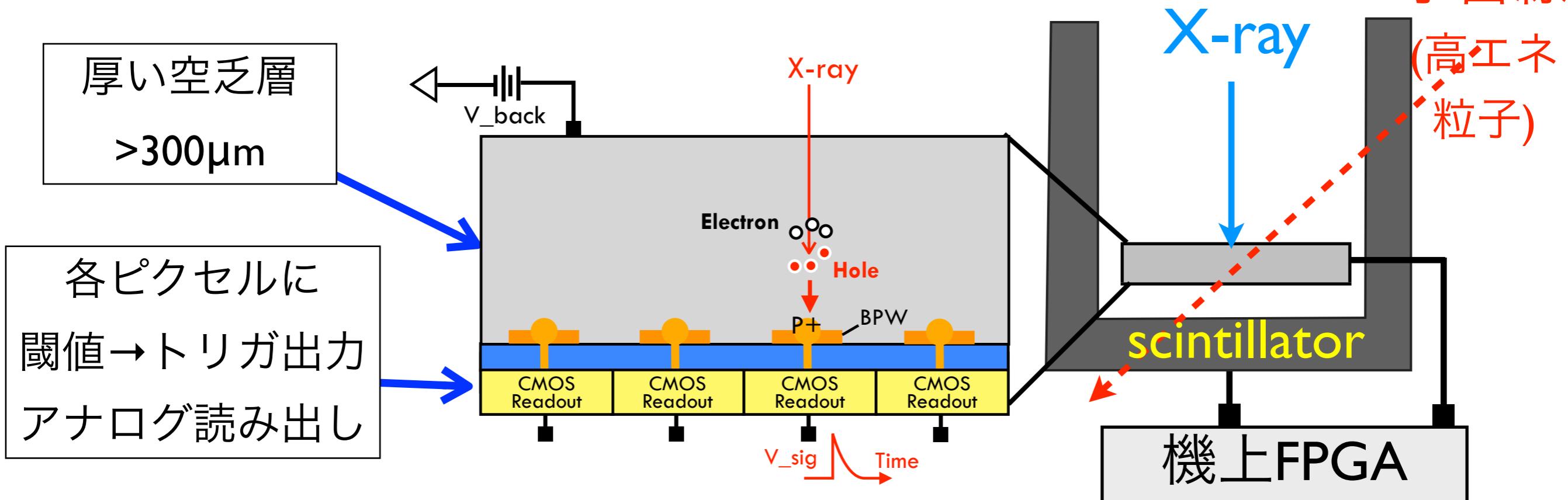


- 素核 (崩壊点)
- 宇宙 (X, FIR)
- 物質 (XFEL, PF)
- 生命 (イメージング  
質量分析)

量子イメージングの革新  
幅広いサイエンスの革新

# “XRPIX” = Kyoto’s X 線衛星用 SOIPIX

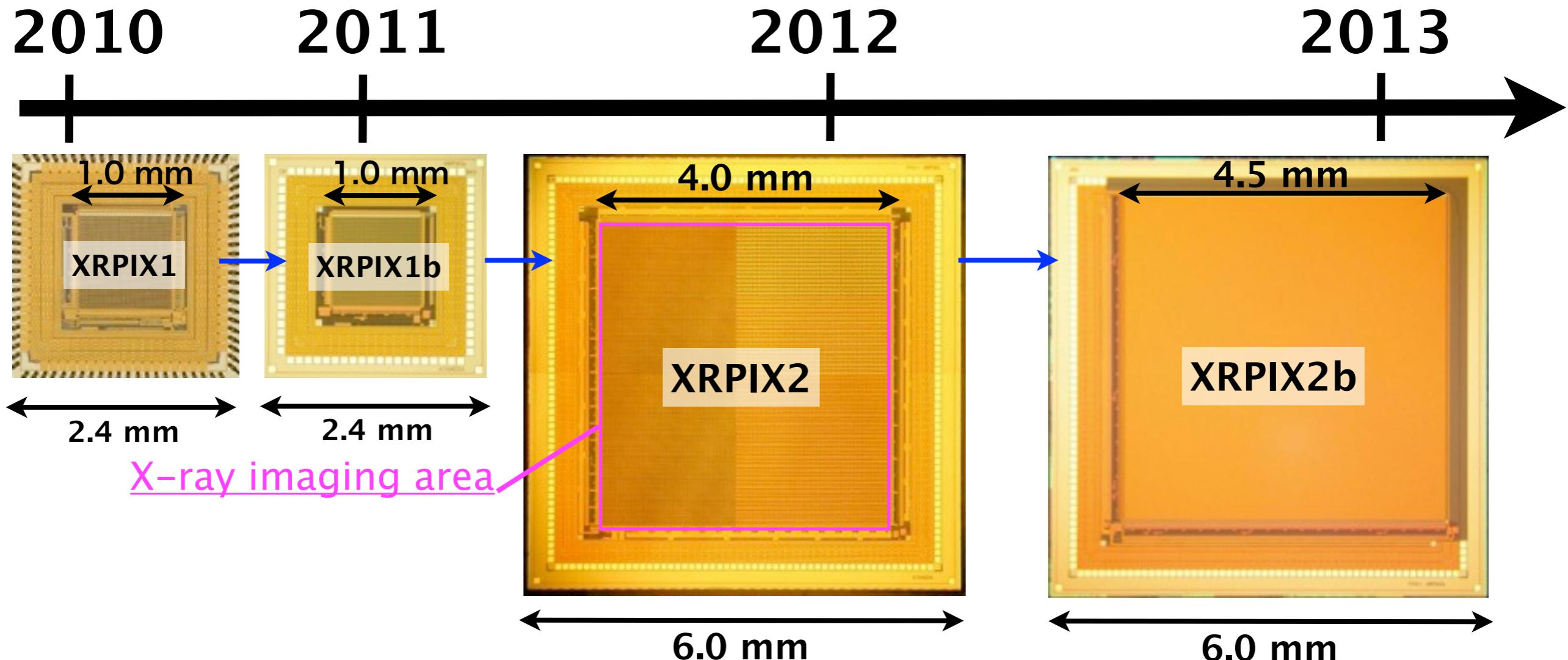
## ヒットトリガ・ピクセル座標出力できる



サイズ	撮像領域 $> 25 \times 25\text{mm}^2$ , ピクセルサイズ $30\text{-}60\mu\text{m}^2$
Energy Band	0.3-40keV 完全空乏裏面照射型 ( $>300\mu\text{m}$ )
Spectroscopy	Fano limit : 要求 $< 10\text{e-}$ (5σ閾値 0.18keV) → ゴール $1\text{e-}$
Timing	$< 1\mu\text{sec}$
Function	ヒットトリガ, ヒットピクセル座標出力
Non X-ray BGD	(軌道上) $5\text{e-5 c/s/keV/10x10mm}^2$ at 20keV (1/100 of CCD)

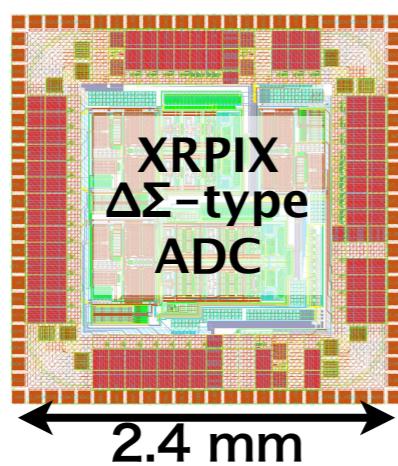
同じ物 or 簡略化した素子でDM実験可能

# XRPIX Series

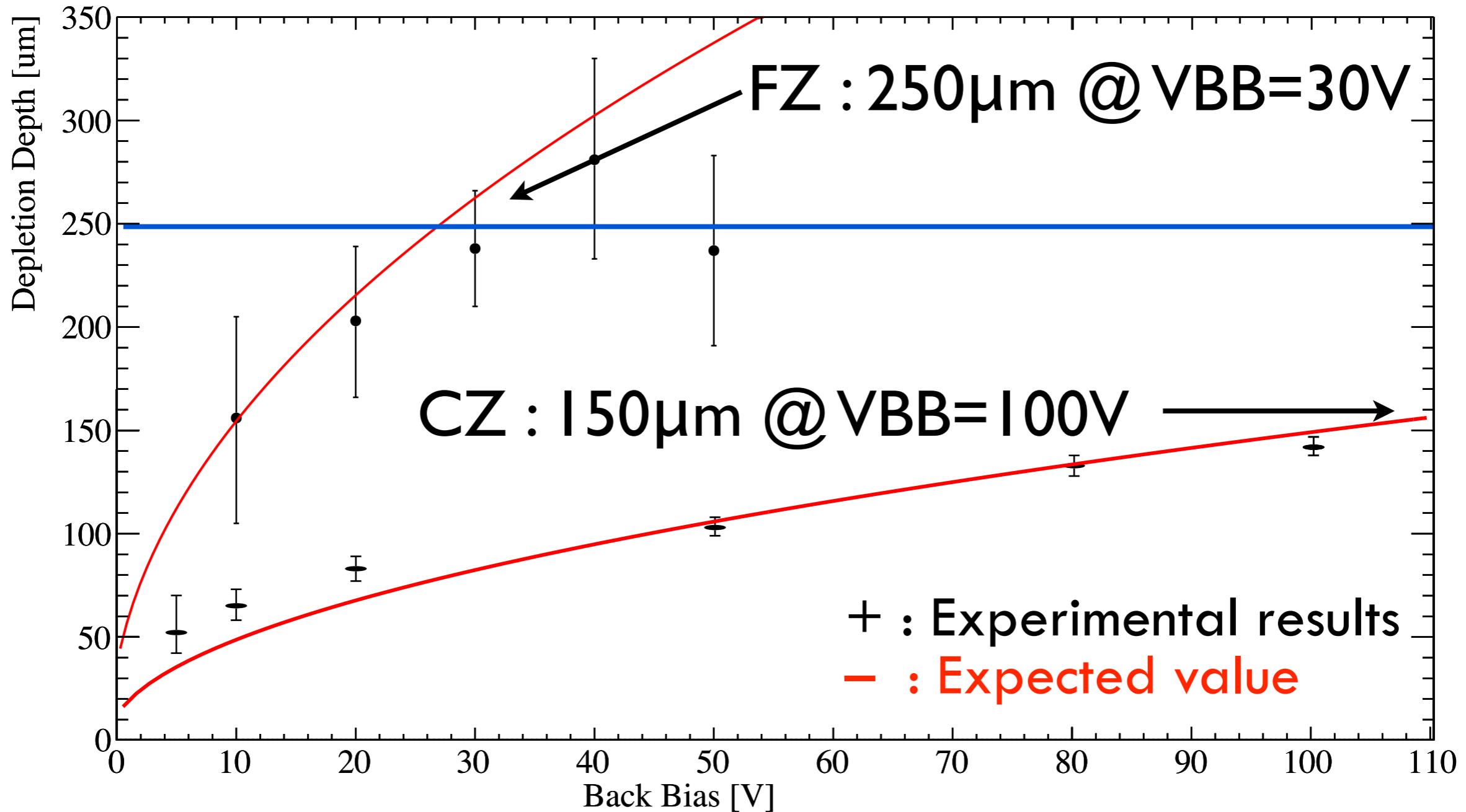


他のSOIPIX

16.9 x 10.7mm<sup>2</sup> w/ 12μm □



# XRPIX1-FZ (7k $\Omega$ cm): Depletion Depth



- VBB = 30Vで、 250μm空乏層を達成済み。

# イベント駆動読み出し

# X線スペクトル

問題なく読み出せている

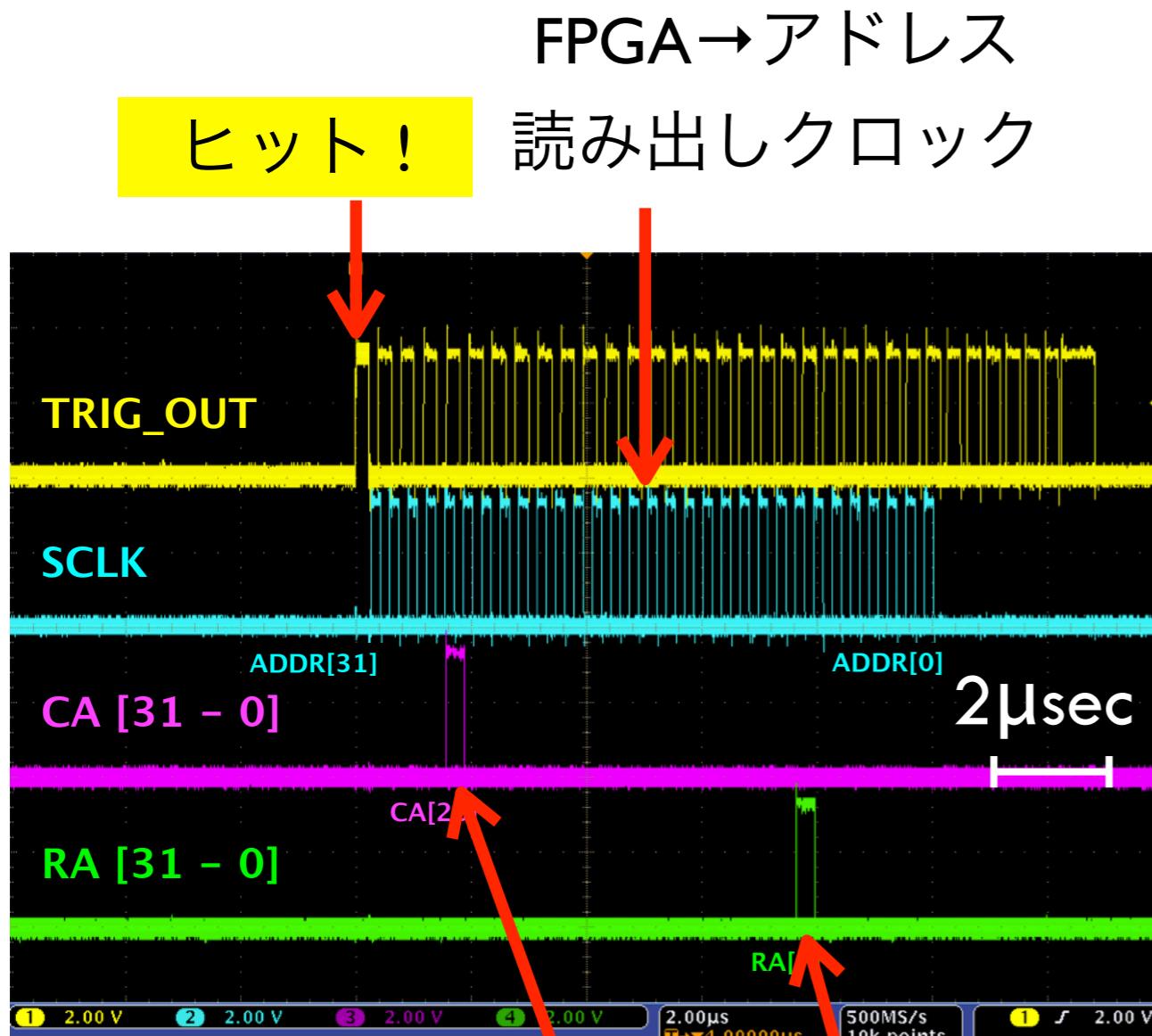
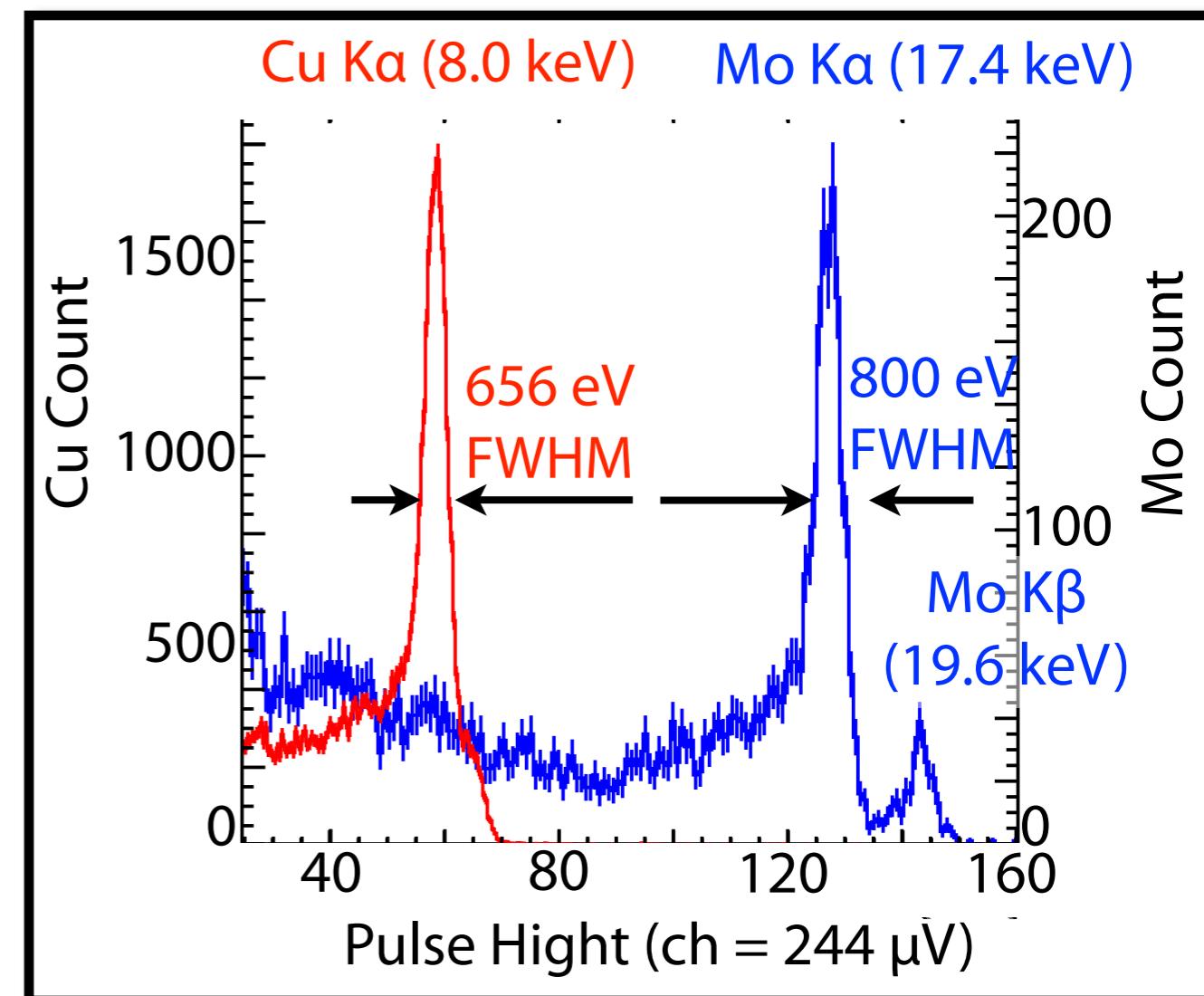


Fig. 12 ヒット座標出力 signals recorded by the oscilloscope (c.f., Fig. 9).

Column Row

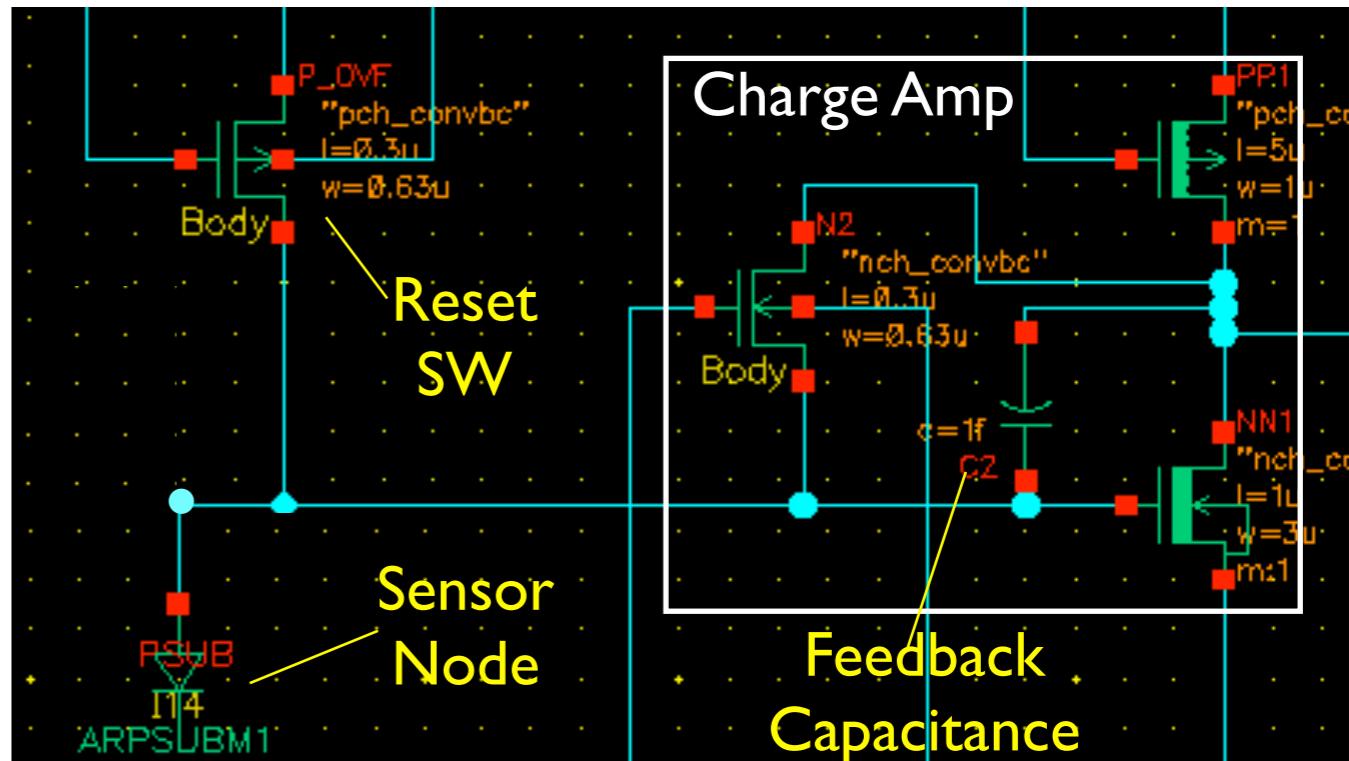


Gain 6.5  $\mu$ V/e- : 最新CCD並み  
読み出しノイズ 64e (rms)  
⇒ 閾値 1.2keVee ( $5\sigma$ )

最大の改善項目

# 秘策(?)あり...

初段のゲインを上げて  
相対的にノイズを減らす  
各ピクセルにチャージアンプ  
 $C = I_f F \rightarrow 160\mu V/e$   
 ゲイン 25倍  $\Rightarrow 2.5e$  (rms)  
 閾値 (50 eVee) << 300 eVee  
**間もなく試作品が出来ます。**



”イベント駆動 True-CDS”  
 1e (rms) 閾値 18eVee  
**2重シリコン活性層を利用**  
 他のデバイスは不可能で, **SOI**だからこそ実現できる構造

静岡大学電子工学研究所  
 川人教授との共同研究

特許関係で詳細は  
 言えません。

# まとめ

- X線天文衛星用のSOIPIXを開発しています.
- 反同時計数が出来る、低閾値シリコン撮像分光器です.
- ほぼ同じ形で、低バックグラウンド暗黒物質直接探査に使えます.
- DAMICを超える事ができます.

必ず良いのを作ります。

是非一緒にやらせてください。

# XRPIX I/Ib-FZ-n(2010/12)-FI (7kΩcm) : Dark (Leak) Current

I3

