

# M81 群銀河中性水素雲の探査

発表者: 堀江光典 (東北大)

研究代表者: 井上昭雄 (大阪産業大)

共同研究者: 林野友紀 (東北大)

西浦慎吾 (東京学芸大)

岩田生 (国立天文台岡山)

服部堯 (ハワイ観測所)

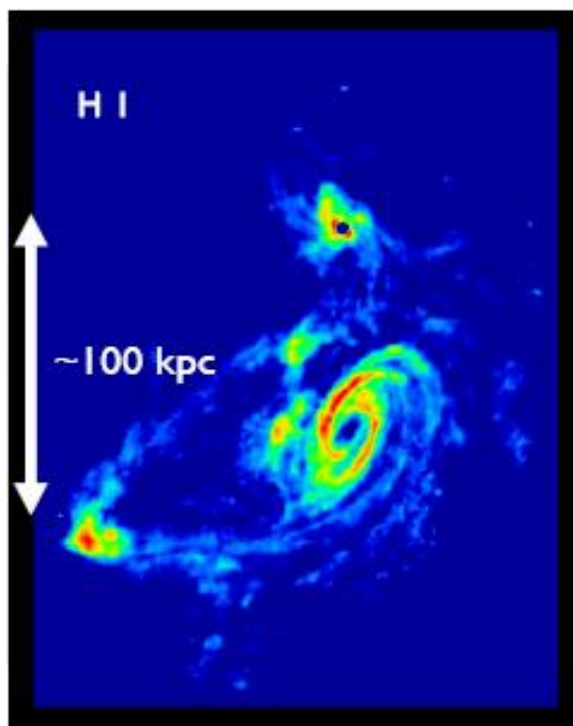
釜谷秀幸 (防衛大)

森正夫 (筑波大)

# イントロダクション

M81-M82-NGC3077系

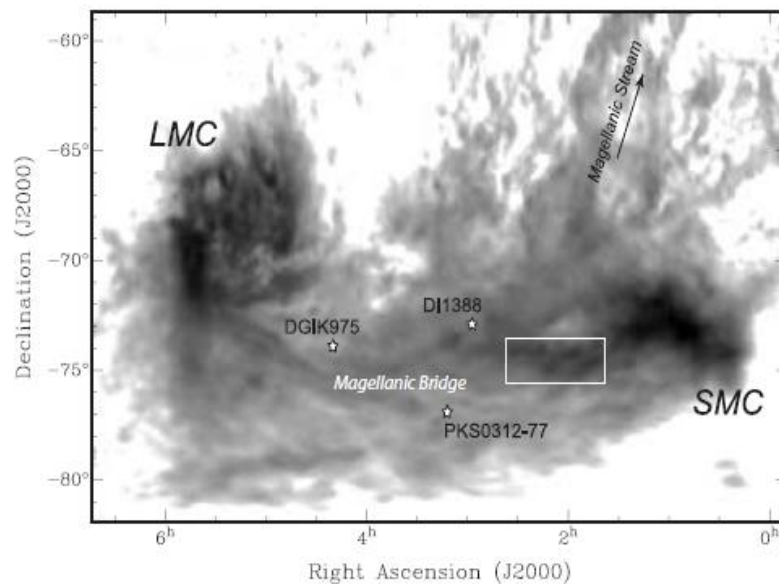
中性水素ガス雲 (Yun et al.1994)



電離ガスが存在するのだろうか？

Magellanic Bridge

中性水素ガス雲(Lehner et al. 2008)



中性水素の5~10倍質量の電離ガスが存在(Lehner et al. 2008)

# 期待されるH $\alpha$ 輝線強度

輻射輸送方程式

$$\frac{dI}{dS} = j - \alpha I \quad \text{光学的に薄いと仮定すると、} \quad \frac{dI}{dS} = j \quad \text{これを解いて}$$

$$I_{H\alpha} = j_{H\alpha} L = \frac{j_{H\alpha}}{j_{H\beta}} \frac{4\pi j_{H\beta}}{n_e n_p} \frac{n_e n_p}{4\pi} L$$

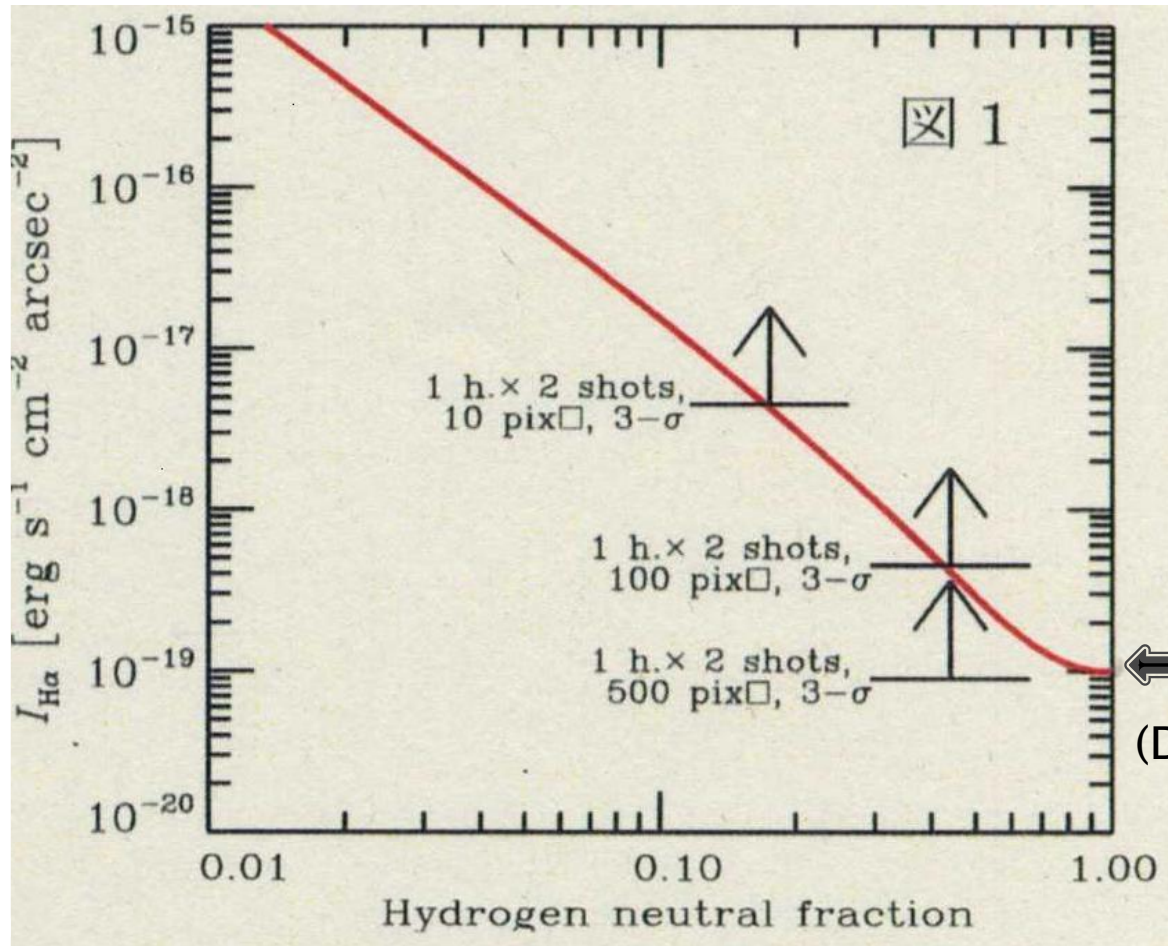
また、一般的に  $n_e \approx n_p \approx (1 - x_{H_I}) n_H = \frac{1 - x_{H_I}}{x_{H_I}} n_{H_I} = \frac{1 - x_{H_I}}{x_{H_I}} \frac{N_{H_I}}{L_{H_I}}$

$$I_{H\alpha} = \underbrace{\frac{j_{H\alpha}}{j_{H\beta}} \frac{4\pi j_{H\beta}}{n_e n_p} \frac{1}{4\pi}}_{\sim 2 \times 10^{-26} \text{ erg s}^{-1} \text{ cm}^3 \text{ sr}^{-1}} \times \left( \frac{1 - x_{H_I}}{x_{H_I}} \right)^2 \left( \frac{N_{H_I}}{L_{H_I}} \right)^2 L_{H_I}$$

$\sim 2 \times 10^{-26} \text{ erg s}^{-1} \text{ cm}^3 \text{ sr}^{-1}$      $5 \sim 10 \times 10^3 \text{ K}$ , Low-density limit  
(Osterblock&Ferland 2006)

$$I_{H\alpha} \sim 2 \times 10^{-19} [\text{erg} \cdot \text{s}^{-1} \text{cm}^{-2} \text{arcsec}^{-2}] \left( \frac{1 - \chi_{H_I}}{\chi_{H_I}} \right)^2 \left( \frac{N_{H_I}}{3 \times 10^{20} \text{cm}^{-2}} \right)^2 \left( \frac{L_{H_I}}{100 \text{kpc}} \right)^{-1}$$

## 予想H $\alpha$ 輝線強度



$\sim 1 \times 10^{-19}$   
(Donahue et al. 1995)

# H $\alpha$ 輝線の検出限界

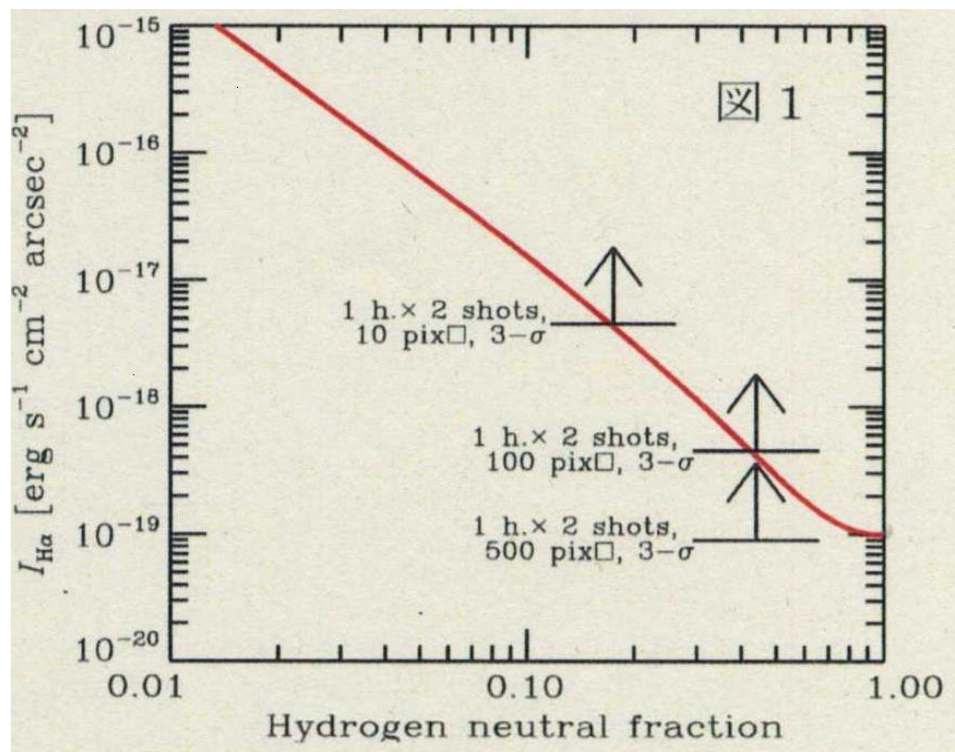
Ha6577-Ha6417の  
30分積分の1 $\sigma$ ノイズは

$$24.6 \text{ mag arcsec}^{-2} \\ = 5.25 \times 10^{-30} \text{ erg s}^{-1} \text{ cm}^{-2} \text{ Hz}^{-1} \text{ arcsec}^{-2}$$

これはHa6577, 半値幅83Åでは

$$2.9 \times 10^{-17} \text{ erg s}^{-1} \text{ cm}^{-2} \text{ arcsec}^{-2}$$

矢印は、Ha6577-Ha6417を  
1時間積分し、空間ビンングしたときの、  
3 $\sigma$ 検出限界を示す

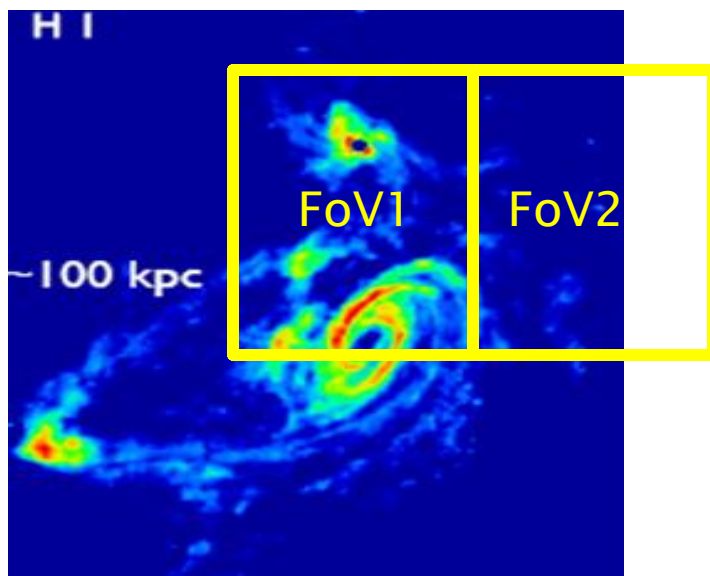


2時間分の引き算画像があれば、十分な有意性で検出できる。

# 観測の内容

▶ 観測期間:2009.3.20~3.25

▶ 観測領域



▶ 観測時間

	FoV1	FoV2
N668	100分	77分
Ha6577	80分	80分
Ha6417	95分	80分

# reduction

## 一般的なreduction



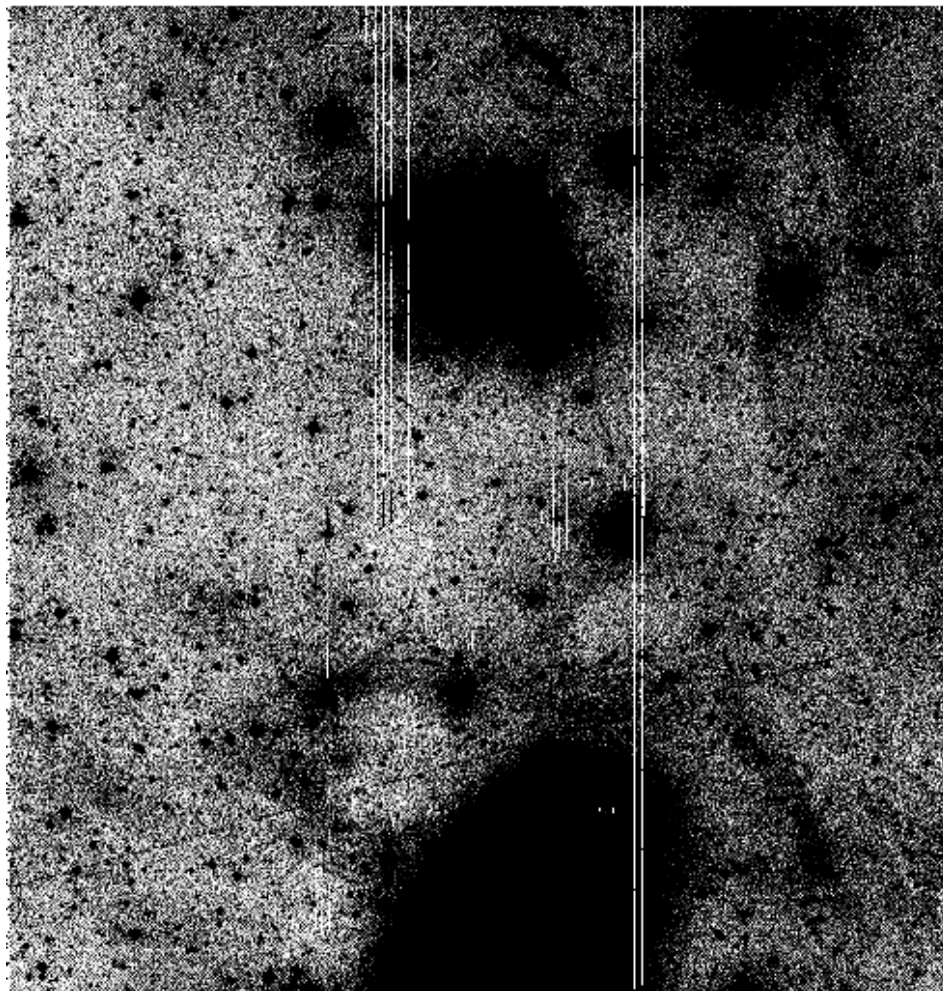
## 今回のreduction



signalが非常に小さいので、  
sky引きを行わない

skyが残っているので、  
median合成ができない

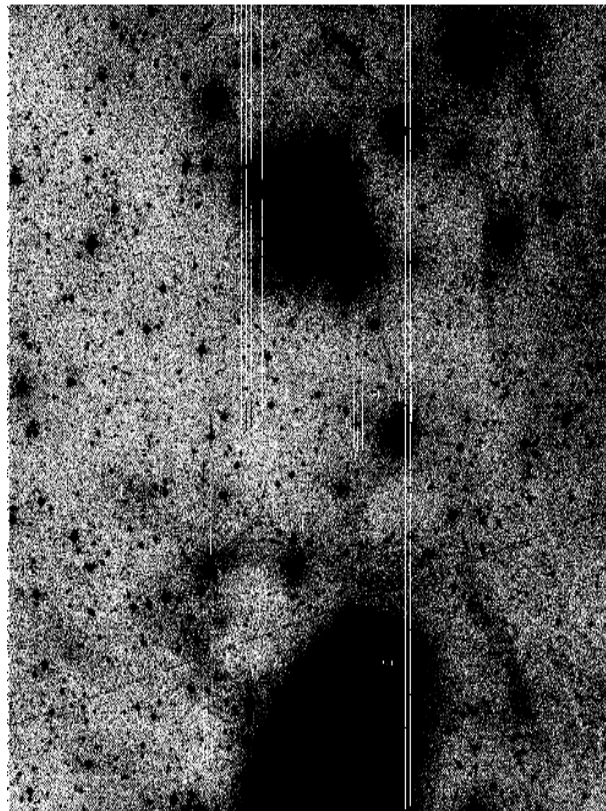
# reductionの結果:Ha6577



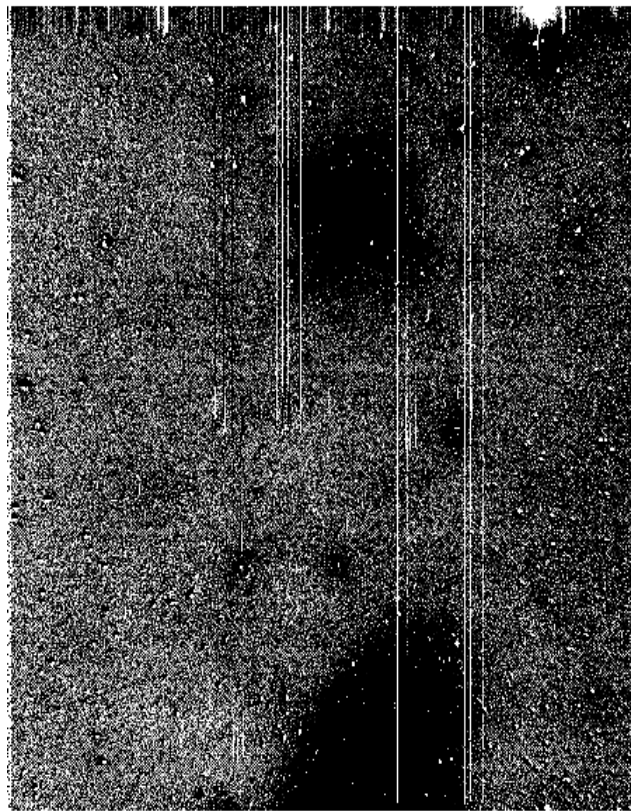


# reductionの結果

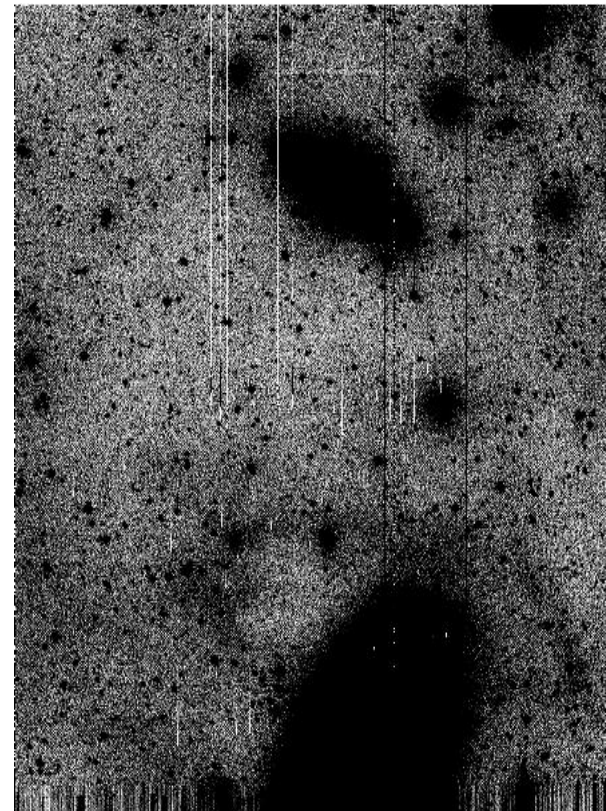
Ha6577



Ha6577-Ha6417



Ha6417



# 今後の課題

- ▶ Ha6577-offshot画像の空間ビンニング

今回の発表は途中経過であったが、今後は空間ビンニングを行うことによってH $\alpha$ が見えることが期待される。

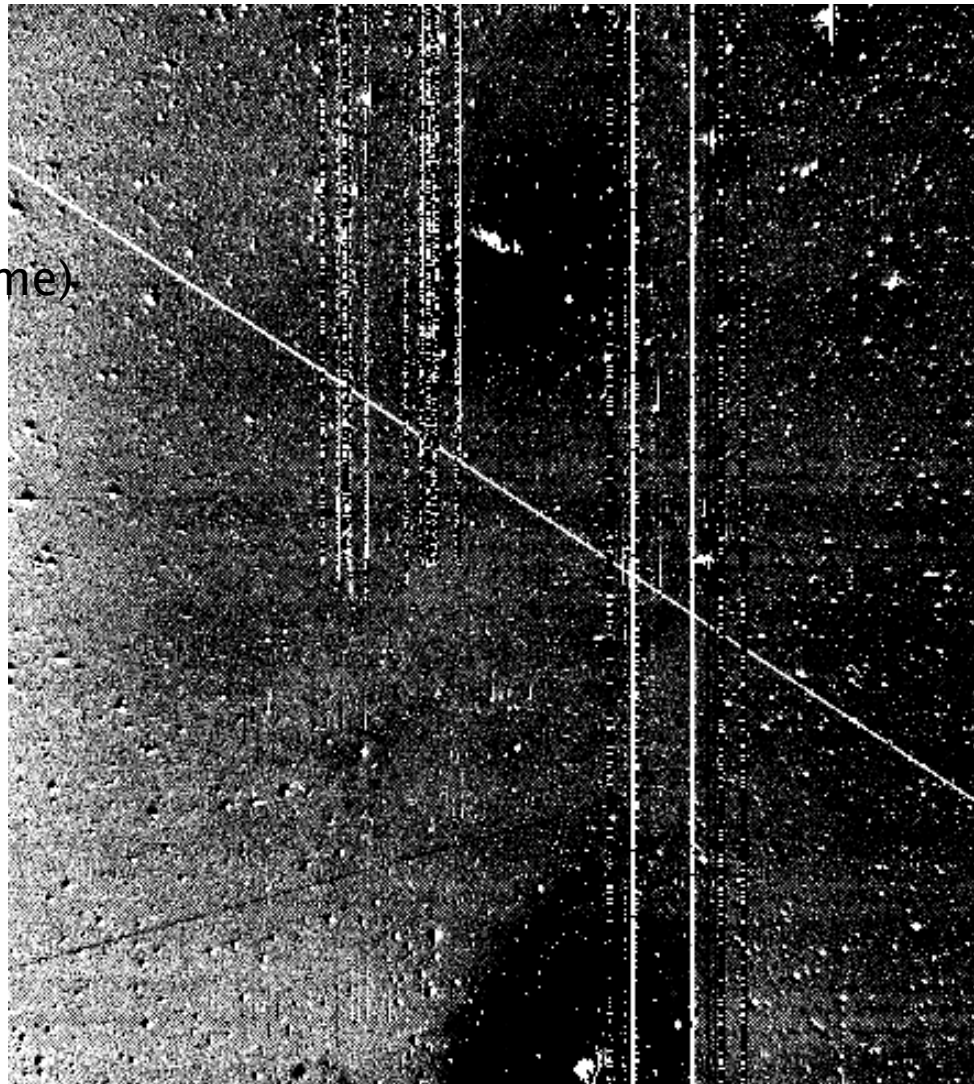
- ▶ N668フィルターでskyflatの撮像

長波長側のN668をHa6577から引いて、シラスを完全に消した引き算画像が必要である。

- ▶ FoV2 Ha6417の撮像

他のフィルターの画像は使えるので、Ha6417がそろえばFoV2も引き算ができる。

Ha6577-off(dome)



FoV2 Ha6577-off

