

岡山 1. 5m鏡の活用案

国立天文台 川端 弘治

もしも岡山に1. 5m鏡(~三座赤外シミュレーター)があったなら。。。



三座赤外シミュレーターにおけるLIPS=東北・総合開発・
偏光分光器の試験観測風景 (2001年3月)

2002年度光赤外UM(OAOUM)

1

条件・仮定

- ◆ 高晴天率、好シーサイドサイト → 本格的観測
- ◆ 1. 5m鏡(36鏡+1. 1)
- ◆ F12, 2 (11", 27/mm)
- ◆ ナスミス焦点には広視野カメラ
- ◆ カセグレン焦点は割と空いてて観測時間が豊富にとれる
- ◆ 焦点はワンタッチ切り替え可能
- ◆ 落着鏡: 金→アルミニウム変更で可視全域に対応

これまでの偏光分光の経験を生かしつつ、新しいアプローチを

- ◆ 豊富な望遠鏡時間を利用した時間軸変動の観測
- ◆ 高波長分解能 → e.g., LIPS
窓内多色散鏡(リップル)の少ない嵌入板: エチュル分光器...大型化
- ◆ 高時間分解能での偏光分光 (これまででは読み出し時間×倍数で支配)
読み出し時間の短い積出器: それに同期した波長板回転
それ以外には...

2002年度光赤外UM(OAOUM)

2

One shot spectropolarimeter (1/4)

◆ 一積分で、Stokes I, Q, Uを同時に得る

◆ Self-calibrating derivation method

(Timbergen 1996, "Astronomical Polarimetry" § 6. 1, 2)

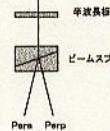
第一積分(半波長板方位角 $\psi=0.0$)

$I_{0,para}$

$I_{0,perp}$

$G_{0,para} = 0.5(I + Q) G_{0,perp} R_0$

$G_{0,perp} = 0.5(I - Q) G_{0,para} R_0$



第二積分(半波長板方位角 $\psi=45.0$)

$I_{1,para}$

$I_{1,perp}$

$G_{1,para} = 0.5(I - Q) G_{1,perp} R_1$

$G_{1,perp} = 0.5(I + Q) G_{1,para} R_1$

$$Q = \frac{(R - 1)}{(R + 1)}$$

$$I^2 = \left(\frac{I_{0,para}}{I_{0,perp}} \right) / \left(\frac{I_{1,para}}{I_{1,perp}} \right)$$

I, Q, Uを得るのに四積分必要 → 時間差が生じる

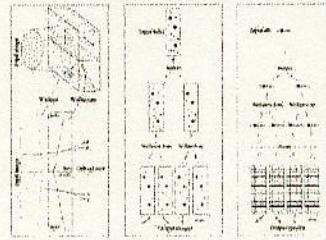
2002年度光赤外UM(OAOUM)

3

One shot spectropolarimeter (2/4)

◆ Wedged double Wollaston

(Oliva 1997, A&AS, 123, 569; Pernechele et al. 2002, SPIE#4643-22)



2002年度光赤外UM(OAOUM)

-4方位の偏光を同時取得
ただし、

これだけでは $G_{0,para}$, $G_{0,perp}$ などの因子を Self-calibrate できない。

それならいっそ、
double(0) × double(90) ×
(垂直直接合、又は下間に半波長板)
4方位の偏光を、正常光、異常光
それぞれで取得

Self-calibration でき、かつ同時性
が保障される。可動鏡がない。

4

One shot spectropolarimeter (3/4)

◆ 一積分撮影 (一点の観測にかかる時間が四分の一)

◆ 同時性 (変動天体の時間追跡有利、天候の変化に強い)

数秒～数十秒オーダーの偏光スペクトル変動を追跡可能に
(読み出し時間で時間分解能が決まる)

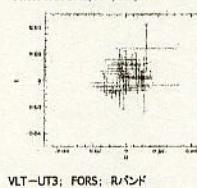
- ◆ γ 線バーストのアフターグロー観測(ナスミス焦点のカメラも活用?)
- ◆ 激突星、強磁場星(～白色矮星の自転に伴う変動)
- ◆ :
- ◆もちろんノーマルな偏光分光観測もOK

2002年度光赤外UM(OAOUM)

5

GRB011211の偏光観測

Coriat et al. 2002, A&A, 392, 85



VLT-UT3; FORS; Rバンド
 $t=35\sim38h; A=21.43mag$

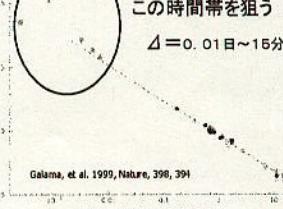
積分時間 720秒 × 4方位 × 3周

GRBの偏光観測例は依然6例しかない。
(うち有り難い事例があったとされるものは3例) まだ、
偏光があるか無いかの議論に留まる。偏光分光例は
皆無。

岡山をGRBアフターグローの
可視近赤外観測のセンターに

observed lightcurve of GRB 990123

Galama, et al. 1999, Nature, 398, 391



2002年度光赤外UM(OAOUM)

6

One shot spectropolarimeter (4/4)

◆ 利点

- ◊ 天候の変化に強い(1フレームだけ撮れればOK)
 - ◊ 可動部が少なくメンテフリー
- ### ◆ 欠点
- ◊ 視野を広くとることが出来ない(点光源の範囲に限る)
 - ◊ 光を分割するため暗い天体には向かない(大口径用の試作機との位置付け)

◆ 課題(開発要素)

- ◊ 瞳像の4分割利用
 - ◊ Four-wedged ウオラストンプリズム(温度変化に対する強度)
 - ◊ 像位置の姿勢安定性
 - ただし self-calibration法を用いることで、像ズレによる偏光測定誤差はかなり軽減される
 - ◊ 器械偏光(Pemechele et al. 2002 の2分割では $P_v \sim 0.7\%$)
 - Q_{H} , U_{H} , Q_{V} の各を针对性配置することで minimize?