# 可視近赤外線同時カメラHONIRにおける一露出型偏光観測モードの性能評価 長木舞子、川端弘治、中岡竜也、川端美穂(広島大学)、伊藤亮介(東京工業大学)、秋田谷洋(茨城大学)、吉田道利(国立天文台)

### 1.可視近赤外同時カメラHONIR



かなた望遠鏡 •主鏡有効径1.5m ・駆動速度:方向軸周り5度/秒、高度軸周り2度/秒 (このサイズでは世界最高クラス) →突発天体に即座に対応

HONIR (カセグレン焦点) •可視光1色、近赤外線2色同時撮像 (現在は可視光1色、近赤外線1色) ・撮像、偏光、分光、偏光分光の多モード 観測が可能

## 2.突発天体の偏光

ガンマ線バーストの残光やブレーザーはシンクロトロン放射により偏光し ており、偏光を調べることで発光領域の磁場構造の推定が可能となる。 これらは数秒から数分のスケールで変動するため、4回の露出が必要で ある通常の偏光観測では同時性のある偏光測定は困難である。

偏光度Pと偏光方位角θをストークスパラメータ(I、Q、U)で表す

$$P = \frac{\sqrt{(Q^2 + U^2)}}{I} \quad , \quad \theta = \frac{1}{2} \arctan\left(\frac{U}{Q}\right)$$

# 4.LiYF4製ウェッジ付きダブルウォラストンプリズム



シングルウォラストンプリズムは2つの複屈折性を持つプリズム の光軸を直交する状態で接着しており、入射光線は常光線と異 常光線という互いの偏光面が90°異なる光線となって出射する。

ここで言うダブルウォラストンプリズムとは、2つの等価なウォラ ストンプリズムを、光学軸が互いに45°異なるように横に並べ て接合したものを指す(§5の図を参照)。接合部の中心周りに 入射瞳像を形成するように光を入射することにより0°、90°、 45°、135°の直線偏光成分に分離することが可能。

LiYF<sub>4</sub>は可視光全域から近赤外域までほぼ透明であり、一つの ウォラストンプリズムでHONIRの全波長域をカバーできること、 複屈折性が大きめであることなどから使用した。







装置固有の変数があり、 キャリブレーションが難しい



HONIRにおいてダブルウォラストンプリズムを用いた偏光観測を行い、 その性能を評価し、推奨されるキャリブレーション観測方法を提案する。

# 7.キャリブレーション項目と観測天体

### 器械偏光

望遠鏡や装置内部で生成される偏光のこと。偏光の見られない無偏光 標準星 (Q=U=0)を用いて評価する。

#### 消偏光効果

装置の偏光能率のこと。波長依存性を確認する。ワイヤーグリッド偏光 フィルターを通した光 (100%偏光の光)の観測から評価する。

### 方位角原点

100%偏光の

天球座標系に対する望遠鏡の方位角原点を求める。既知の強偏光標 準星から求める。





フレーム内で、複数回 ④器械偏光の視野内依存性 位置を変えて観測 正方形はHONIRの視野 (10分角×10分角)、視野内の各位置 における器械偏光ベクトルを、棒の長さt向きで表している。視 野端に近いほど大きな器械偏光を持つ。

から導出されたQ、U値のヒストグラムを以下に示す。分布 のピークないし平均が系統的な器械偏光が、また分布の幅 (標準偏差)から器械偏光の安定性がそれぞれ評価できる。



グラフでは、各分布にガウスフィットした結果も示している。こ れから、統計的な器械偏光はいずれのモード・バンドでもほ ぼゼロであることがわかる。また、観測毎の器械偏光のばら つきは、一露出型モードでは大きめであるが、Rバンドでの標 準偏差は0.3%に留まっており、ガンマ線バーストの残光のよ うに1%を超える偏光を示す天体には十分な精度での観測が 可能である。





#### ・器械偏光の安定性は可視光0.3%、近赤外線0.4%

・偏光能率は短波長側になるほど悪くなるものの、LiYF4の特性と考えられる

・広帯域対応の半波長板の波長依存性を確認できた、またダブルウォラストンプリズムにも波長依存性を確認した

・器械偏光にやや大きい視野内依存性が見られる。その原因は調査中であるが、ハード的に解決するまでは、

器械偏光が小さい視野中心付近のみで観測を行うことが望ましい



現在ナスミス焦点に取り付けられているHOWPolにお いてガンマ線バーストの自動観測を行っているが、 今後は自動観測をHONIRに移行し、可視近赤外線 同時偏光観測データの取得を目指す。