V08a 「とんぼ」計画~プロトタイプ性能評価 II~

大野洋介、洲之内啓、薄田竜太郎、大谷知行、松岡勝、河合誠之、吉田篤正、清水裕彦、戎崎俊一(理研)、上野宗孝、和田武彦(東大教養)、山内誠(宮崎大工)

「とんぼ (TOMBO、Transient Observatory for Microlensing and Bursting Objects)」計画は、口径 $20 \, \text{cm}$ の広視野光学望遠鏡をとんぼの複眼のように $20 \, \text{cm}$ おいた。 $20 \, \text{cm}$ ないこれでは、 $20 \, \text{cm}$ ないこれでは、

1996 年度までは東京大学教養学部において試験観測をおこなっていたが(1996 春季年会 V02a、1997 春季年会 V34a)、1997 年度より八ヶ岳南麓天文台で試験観測をおこなっている。具体的には散開星団・変光星の監視、小惑星・人工衛星の検出を適時おこなっている。

現状では電気的ノイズ対策が十分でないため、目標の 10 倍程度のノイズがある。M45 の一部を連続観測した結果でも電気的ノイズが測光精度に影響しており、10 秒露光で 12 等星を撮影した場合に誤差が 0.1 等程度である。また、光軸・フォーカス調整も不十分で、本来の PSF になっておらず、画像からの天体の自動検出に影響しており、11 等星で検出率が 60 %程度の場合もある。

電気的ノイズに関しては CCD 周辺の実装で 1/3 程度に落とすめどがついている。それ以外の対策も併せて目標のノイズレベルを達成する。光学系も再調整及び調整機構の改良をおこなう。また、天体の検出ソフトウェアの最適化もすすめ、検出効率を上げる。