V24a アタカマ近赤外カメラ ANIR

本原顕太郎、内一・勝野由夏、酒向重行、三谷夏子、田中培生、半田利弘、青木勉、川良公明、河野孝太郎、征矢野隆夫、田辺俊彦、樽沢賢一、土居守、峰崎岳夫、宮田隆志、吉井讓 (東京大学)、山室智康 (オプトクラフト)

東京大学アタカマ 1m 望遠鏡は、チリ北部のチャナントール山山頂 (標高 5640m) に設置される。本講演ではその観測に用いる近赤外線カメラ ANIR ($Atacama\ Near\ InfraRed\ camera$) の開発状況について報告する。

チャナントール山頂では、その非常に高い標高と低い水蒸気量のため、水素の ${\rm Pa}~\alpha$ 輝線の $1.8751\mu{\rm m}$ 付近に大気の窓が出現する。 ${\rm ANIR}$ はこれを通して地上初の ${\rm Pa}\alpha$ 輝線による銀河面の電離ガスサーベイを行うことを主な目的としている。

その構成は、検出器に PACE-HAWAII2 を採用し、オフナー光学系を用いたコンパクトな構造になっている。検出器上のピクセルスケールは $0.''3/\mathrm{pix}$ で、視野は 5' となる。二つのフィルターホイールは合わせて 8 枚のフィルターを収納でき、 $\mathrm{Pa}\alpha$, $\mathrm{Pa}\beta$ 、それに $\mathrm{Pa}\alpha$ のオフ点の狭帯域フィルタと、標準の広帯域 YJHK フィルタを搭載する予定となっている。また、オプションでダイクロイックミラーを挿入することにより可視赤外同時観測も可能である。

大気モデルから予想される透過率と OH 夜光輝線による背景放射から、輝線の検出限界は 10 分積分でおよそ $0.5 \times 10^{-13}~{
m erg/s/}$ $^{''}$ 程度になる。これは銀河系内の電離領域を撮像するのに十分な感度である。

2008年度半ばにチリに輸送後、2008年後半にファーストライトを行う予定である。