V48b 野辺山 45 m 鏡用 100 GHz 帯 2SB 受信機開発の進捗 III

中島 拓、岩下 浩幸、宮澤 千栄子、久野 成夫、川辺 良平(国立天文台 野辺山) 酒井 剛、河野 孝太郎(東京大学 理) 片瀬 徹也、西村 淳、木村 公洋、小川 英夫(大阪府立大学 理) 浅山 信一郎(国立天文台 ALMA) 田村 友範、野口 卓(国立天文台 ATC)

現在、我々は野辺山 $45~\mathrm{m}$ 望遠鏡の観測性能の向上を目指し、サイドバンド分離型 ($2\mathrm{SB}$) 受信機、超高速 $\mathrm{A/D}$ 変換器、広帯域分光計など、新たな観測システムの開発を行っている(久野ほか講演参照)。 受信機については、同望遠鏡で観測可能な最高周波数帯であり、分子輝線観測に欠かせない $\mathrm{CO}~(J=1-0)$ 輝線が含まれる $100~\mathrm{GHz}$ 帯 ($f_\mathrm{RF}=80-115~\mathrm{GHz}$) の超伝導 SIS 受信機の開発を中心に進めている。

まず「2 ビーム 2SB 受信機」は、特別推進研究「超広帯域ミリ波サブミリ波観測による大規模構造の進化の研究」(代表;河野 孝太郎)等のサポートの下、2008 年 2 月より開発を開始した。2009 年 12 月 ~ 2010 年 6 月にかけて望遠鏡に搭載し、所内での試験運用を行った結果、複数の merger remnant (NGC 2782, 3310, 3656, 3921, 4194, 4441, Mrk 231) で ^{12}CO 輝線の検出に成功した。一方で、受信機雑音温度、IF 信号の安定度、スプリアスの発生などに問題があることが明らかになり、現在実験室での性能向上を行っている。

さらに、2009 年 4 月より「マルチビーム 2SB 受信機」の開発を開始した。この受信機の仕様は、 $2\times2=4$ ビームを持ち、 $f_{\rm IF}=4-8$ GHz で、両偏波・両サイドバンドの同時受信が可能である。現在、45 m 鏡のビーム 伝送系に適合した受信機光学系とコルゲートホーンの設計(木村ほか講演参照)、受信機コンポーネントの配置と 熱流入の検討(片瀬ほか講演参照)、新マルチ用の新たな 2SB ミクサの性能評価などを進めており、2010 年冬に 望遠鏡に試験的に搭載し、ファーストライトを達成することを目指している。