V132c THz 帯超伝導へテロダイン分光器の開発による SMILES-2 衛星の天文観測応用

西田侑治, 松本怜, 前澤裕之 (大阪府立大), 塩谷雅人 (京都大学), 西堀俊幸, 鈴木睦 (JAXA/ISAS), 佐川英夫 (京都産業大) 落合啓 (NICT) 野口卓, 宮地晃平 (国立天文台), 山本智, 大口脩, 海老澤勇治 (東京大学), 他 SMILES-2 ワーキンググループ

現在、国際宇宙ステーション JEM/SMILES の後継となる SMILES-2の WG が立ち上がり、オゾン層回復や温暖化の予測精度向上のため、成層圏から中間圏にかけての大気化学と風速場、重力波/Planetary 波、太陽活動の影響などの掌握を目指し、 HO_x 、 NO_x 、 CH_3CI 、CO、 H_2CO 、OH、 O_x 等の大気微量成分の輝線が多く分布する 0.4-2.0 THz 帯の総合観測を計画している。これには、地上からでは吸収が大きく観測が困難な分子・原子のスペクトルが多く網羅されており重要な鍵を握る。また本計画では太陽系天体の観測や天文観測応用も視野にある。例えば太陽系地球型惑星では CO_2 の安定問題や、火星において起源が未解明のメタンの検出例等があり、太陽系惑星の基本的な化学反応ネットワークとダイナミクスのリンクの解明が急務となっている。これらの理解は系外惑星の大気科学やバイオマーカーを理解する上でも重要となる。受信機は 1 THz 以下では 1 SIS ミクサ、 1 THz 帯 近傍ではホットエレクトロンボロメータ (HEB) ミクサを集積した超伝導へテロダイン検出器を 1 K機械式冷凍機に搭載する計画である。地球大気はリム観測を想定しており、従来の 1 THz 帯の準光学型 1 2次元平面アンテナのビームでは 1 E/H 面のアスペクト比やサイドローブの改善を要したため、チップ化した素子をビーム形状の優れたホーン/導波路に実装して集光する方法へと改良を進めてきた。これには厚さ 1 R 1 1 Mm 1 Mm