

筑波大学 理工学群物理学類 宇宙観測研究室

南極大陸内陸部のドームCコンコルディア基地は、寒冷(最低気温 −80°C)な高地(約3260m)であり、地上最良の電波観測 サイトと期待されている。0.4 - 1.0 THz 帯域では、通年安定 した観測が可能であり、1 THz を超える帯域でも冬期には観測 <u>可能になる。我々は遠方銀河の探査を目指して、10m テラヘルツ望遠鏡の設置計画を進めている。アンテナ系はリッチークレ</u> チアン光学系とし、広い視野を確保する。2つのナスミス焦点には、電波カメラ系受信機とヘテロダイン系受信機を設置し、アン テナ中央部の切り替え鏡により、2つの焦点を選択する。複数の受信機を搭載予定であるが、電波カメラは 850 GHz帯 3千画 素、ヘテロダイン系は、500/800GHz帯から開発する。全装置は低温等南極の過酷な環境下での設置運用に加え、厳しい電 カの制約を満たす必要がある。2023年からの観測開始を目指して、現在、概念設計を進めている。

観測サイト 南極ドームCコンコルディア基地

• 南緯 75°6′ 東経123°19′ •標高3260m



図1 ドームCコンコルディア基地

南極内陸部の大気透過率と気象(ドームふじでの測定) 220 GHzの大気透過率測定で、条件の悪い夏でもALMAサイトの最良期(冬)と

同等で、安定性は優れている結果を得た(図4)。計算機を用いたシュミレーション では、1 THzを超える領域も観測が可能である。



素粒子・原子核物・

宇宙で最初の星・銀河

Big Bang ビッグバン



口径10mアンテナ

暗黒銀河探査には、多素子カメラを搭載できる広視野(>1°)かつ 検出限界はコンフュージョンで決まるため、10 m級口径が必須。低 温環境、輸送や電力の制約下で、~1.5 THzを観測目標

- 広視野の確保→リッチークレチアン主鏡と副鏡(双曲面)
- 0.4~1.5THzまでの観測(分解能5"@1.5THz) →指向精度(<絶対2"、<追尾0.5")、鏡面精度(<20um)

٨. • **/****>

100 um

図11

電波カメラ

図8→ 10m鏡の外観。雪面の 基礎に、不等沈下による傾 きを修正する機構を設ける。

図9→ ビーム伝送アンテナ系は、 主鏡、副鏡、切替鏡で構成(F~6) ヘテロダイン受信機と、電波カメラ は、切替鏡によりいずれかを選択



10m鏡の主観測装置。素子はMKIDS (Microwave Kinetic Inductance Detector)と呼ばれる超伝導検出器を 用いる。850 GHz帯3千素子のカメラか らスタートするが、400 GHzから1.3 THz の多色カメラへと開発を進める。MKID を高感度で動作させるために0.1 K級の 極低温冷凍機を必要とするが、電力削 減も課題である。計画では、400 GHz, 850 GHz, 1300 GHzの3バンドで合計約 16000素子のカメラとなる。

受信機

切替銷

電波

カメラ

非常に遠くの高赤方偏移 (z>5)の銀河は、可視赤外域 では一部しか検出されていな い。光では見えず、サブミリ波 で輝く銀河が存在することが 知られている。サブミリ波で輝 く銀河は、爆発的な星形成を 起こしながらダストに覆われ た銀河と解釈されている。電 波カメラでの掃天観測で、多く の「遠方銀河」の検出が期待 できる。

南極の過酷な環境

ドームふじ基地での望遠鏡の設置運用条件は過酷である。

太陽系·惑星



MKIDと 平面ア 図12 プロトタイプの220-ンテナ GHz帯600素子カメラ。



低温:最低気温(-80℃)

雪:積雪は年数cmと少ないがダイヤモンドダストが舞う 基礎:雪面に設置するが沈下し、傾く 電力:居住や他観測(雪氷、赤外天文等)と共有 輸送:そり輸送







(b)雪上車+そり 沿岸からドームCへの輸 送の基本(片道12日間)。





(c)小型精密物資は小型 飛行機で直接運搬も可能

開発計画

	1年目	2年目	3年目	4年目	5年目	6年目	7年目
望遠鏡	設計	製作	国内 仮組	調整 試験	試験 評価	輸送	南極組立 調整試験
受信機	概念設計	基本設計	詳細設計	製作			

