

目次

第 1 章	イントロダクション	3
1.1	オゾンの重要性とオゾン減少	3
1.2	先行研究の結果と課題	3
1.3	本研究の目的と研究手法	8
第 2 章	ミリ波観測法	9
2.1	観測手法	9
2.1.1	観測手法の概観と観測装置	9
2.1.2	電波強度のキャリブレーション	13
2.1.3	光学的厚み	13
2.1.4	周波数スイッチング	17
2.2	観測場所	20
2.2.1	ノルウェー・トロムソでの観測 (69.35°N, 19.14°E)	20
2.2.2	南極・昭和基地での観測 (69.00°S, 39.85°E)	21
第 3 章	ミリ波観測のデータ解析	24
3.1	光学的厚みの測定データを基にしたスクリーニング	25
3.2	NO スペクトルデータのバックグラウンドノイズを基にしたスクリーニング	26
3.3	トロムソにおける光学的厚みの測定データの異常値の検討	27
3.4	NO スペクトルデータのベースラインの補正	29
3.5	NO 柱密度 (Column Density) の導出	34
第 4 章	結果	35
4.1	ノルウェー・トロムソでの解析結果	35
4.2	南極・昭和基地での解析結果	35
第 5 章	考察	37
5.1	SOFIE の観測データから導出された NO 柱密度との比較	37
5.2	高エネルギー電子の降り込みとの比較	39
5.2.1	Dst 指数との比較	39
5.2.2	POES/MetOp 衛星の電子フラックスデータとの比較	41
5.2.3	OMNI Data Set との比較	44
第 6 章	まとめ	47
付録 A	Dst 指数	53
付録 B	SOFIE	54
付録 C	POES/MetOp	55

付録 D	OMNI Data Set	57
付録 E	発表実績	58

第2章 ミリ波観測法

2章では、我々が開発したミリ波分光計を用いた大気分子の観測手法について述べる。まず2.1節では観測手法の概観を紹介し(2.1.1節)、観測された電波強度のキャリブレーション方法(2.1.2節)、下層大気の影響を評価し除去するための光学的厚みの測定(2.1.3節)、受信電波から分子スペクトルを抽出するために行う周波数スイッチング(2.1.4節)について述べる。次に2.2節では、本研究で使用したミリ波分光計について、2.2.1節でノルウェーのトロムソに設置した装置、2.2.2節で南極の昭和基地に設置された装置についてそれぞれ説明する。

2.1 観測手法

2.1.1 観測手法の概観と観測装置

最初に、ミリ波分光法を用いた大気分子の観測手法について述べる。私たちのグループでは、観測の手法としてミリ波電波分光法による地上観測によって大気分子を観測している [5]。その模式図を図 2.1 に示す。ミリ波電波分光法では、観測対象の大気分子の回転遷移によって放射されるミリ波帯電波を受信し分光することで、電波放射スペクトルを観測している。しかし、図 2.1 に示す通り、電波を地上で観測すると、経路上にある下層大気の水蒸気や雲の影響を考慮する必要があることに注意しなければならない。この影響は、下層大気の光学的厚みを実際に計測することで、補正ができる。光学的厚みの測定方法の詳細は2.1.3節にて述べる。

ミリ波分光計を用いた大気観測装置の構成を図 2.2 に示し、例として南極の昭和基地に設置された大気観測装置の様子を図 2.3 に示す。図 2.2 に示すように、観測装置は主に以下の4つの部分に分かれている。

1. 光学系

大気分子からの信号を集光し伝送するための複数の鏡と電磁ホーンによって構成される。また、回転鏡を用いることにより、強度キャリブレーションに用いる基準雑音信号として、常温黒体(300 K)と冷却黒体(77 K)からの放射も入力できるようになっている。大気分子からの信号とその信号のキャリブレーション(詳細は2.1.2節)で用いる常温黒体と冷却黒体の測定との切り替えを行う。PLM(光路長変調器: Path Length Modulator)は光学系にて発生する定常波を除去する役割がある。

2. ヘテロダイン受信機

大気分子からの信号を局部発振器からの信号と SIS ミクサで混合する。大気分子からの電波は微弱であるため、信号処理に適切なレベルまで増幅しなければならない。しかし、本研究で

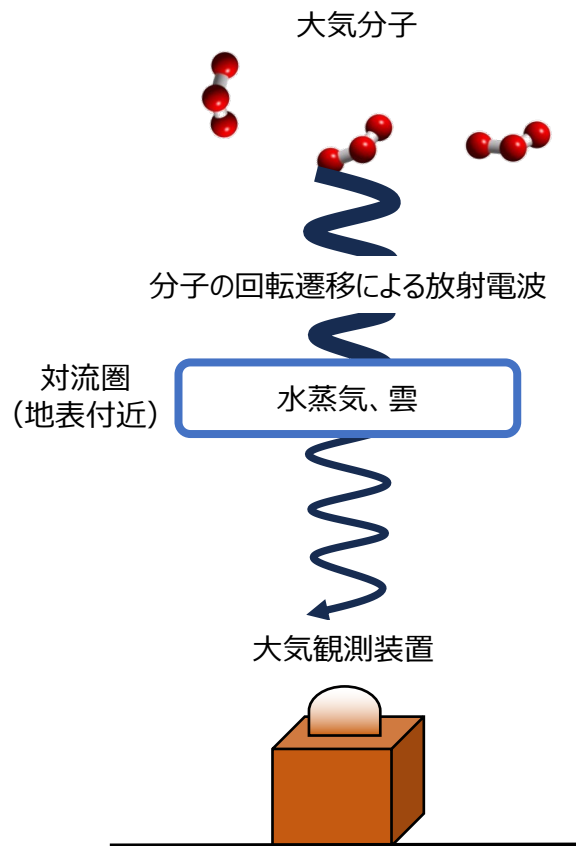


図 2.1: ミリ波電波分光法による地上観測の模式図

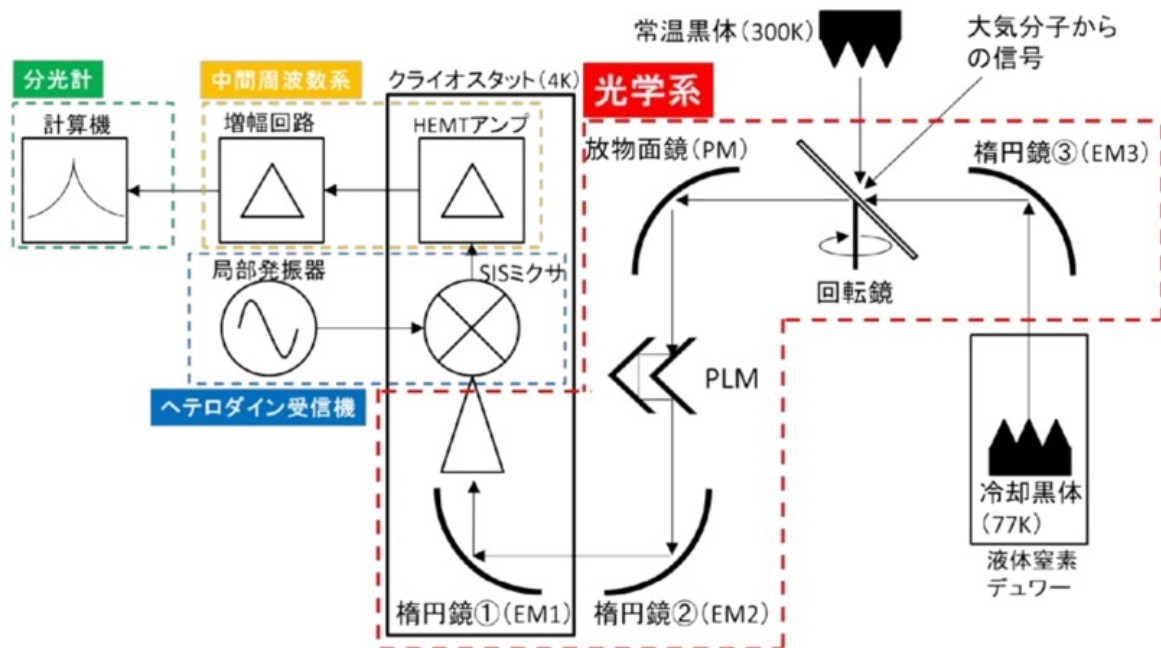


図 2.2: ミリ波大気観測装置の概略図 ([6] より引用)

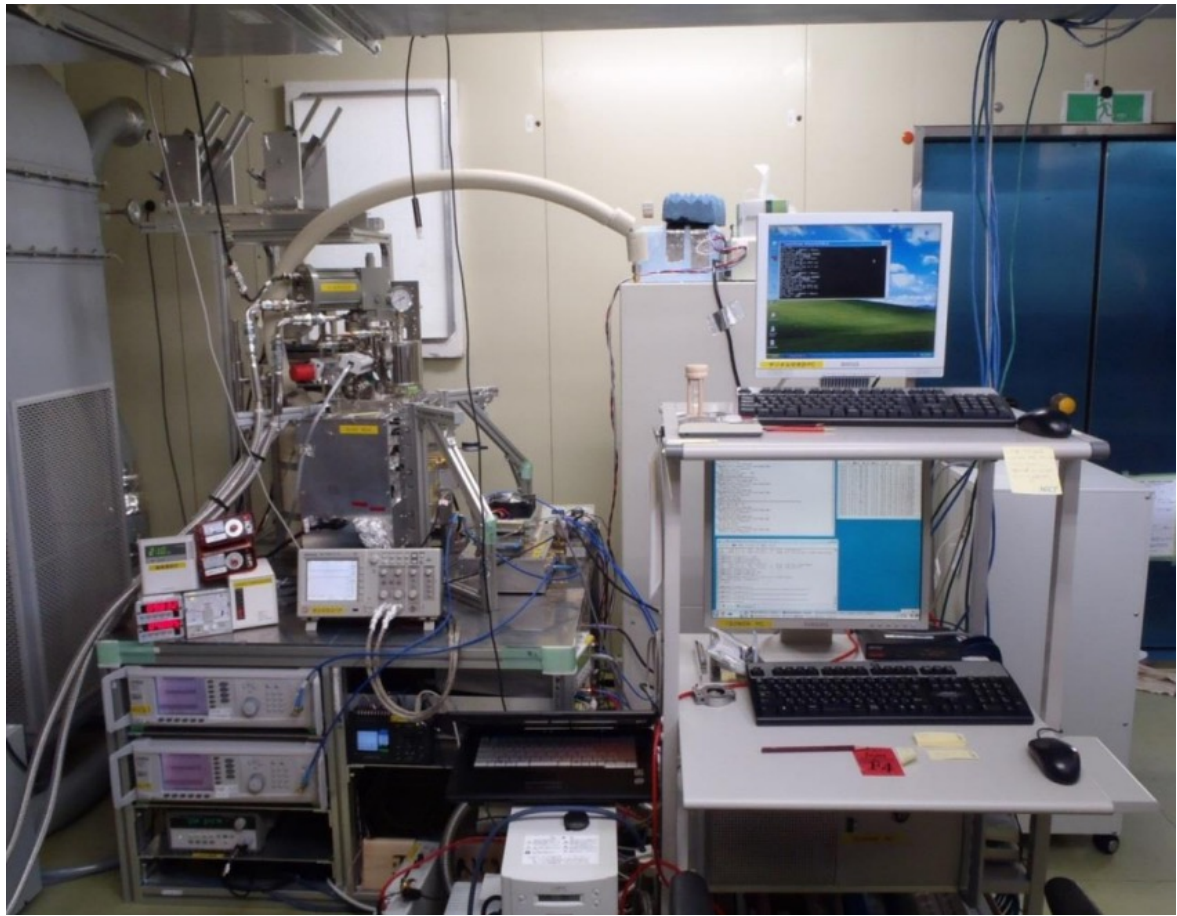


図 2.3: 南極の昭和基地に設置された観測装置（[7] より引用）

扱う電波の周波数（数百 GHz 程度）を直接増幅できる増幅器は、現在のところ実用レベルでは存在しない。そこで、受信した信号を SIS ミクサを用いて低い周波数（以後、中間周波数と呼ぶ。数 GHz 程度）に下げることにより、一般的なマイクロ波帯の HEMT アンプによって増幅する方法をとっている。このような受信方法をヘテロダイン方式と呼ぶ。ヘテロダイン方式における周波数の関係は以下のようになる。

$$|f_{\text{RF}} - f_{\text{LO}}| = f_{\text{IF}} \quad (2.1)$$

f_{RF} : 大気分子からの信号周波数、 f_{LO} : 局部発振器周波数、 f_{IF} : 中間周波数

このように中間周波数には 2 つの周波数がある。そのうち、高いほうの周波数 $f_{\text{RF}} - f_{\text{LO}}$ を USB (Upper SideBand)、低いほうの周波数 $-(f_{\text{RF}} - f_{\text{LO}})$ を LSB (Lower SideBand) と呼ぶ。USB と LSB を両方出力する方式のミクサを DSB (Double SideBand) ミクサと呼び、片方のみを選んで出力する方式のミクサを SSB (Single SideBand) ミクサと呼ぶ。DSB は SSB と比べて周波数帯域が広がるという利点があるが、分子の輝線スペクトルが片方のサイドバンドのみにある場合、もう片方のサイドバンドに含まれる大気雑音が入る欠点がある。また DSB はそれぞれのサイドバンドに出力される中間周波数への変換効率が異なる場合がある。サイドバンドへの信号の中間周波数への変換効率の比（サイドバンド比）を R とすると SSB において出力される電波強度との関係は以下のようになる [8]。

$$T_{\text{SSB}} = \left(1 + \frac{1}{R}\right) T_{\text{DSB}} \quad (2.2)$$

T_{SSB} : SSB での電波強度、 T_{DSB} : DSB での電波強度

本研究では、サイドバンド比は $R \approx 1$ と仮定しており、これは分子の輝線スペクトルが片方のサイドバンドのみにある場合、スペクトルが実際の半分の強度で出力されることを意味する。そのため、解析の際には、DSB ミクサを用いて得られたスペクトル強度については、あらかじめ 2 倍にしてから行っている（詳細は 3.5 節）。

3. 中間周波数系

ミクサから出力された信号を後段の分光計にとって適切な周波数にさらに変換し、必要な電波強度レベルまで増幅する。

4. 分光計

入力信号を直接 A/D 変換して時系列データとして読み込み、それを高速フーリエ変換することにより大気分子の周波数スペクトルを得る。本研究で用いた大気分子のスペクトルデータを得るために使用された分光計の仕様は、観測場所でそれぞれ異なる（詳細は 2.2 節）。

ミリ波電波分光法による地上観測による最大の利点は、太陽光などの背景光源を必要としないため、昼夜を問わず連続的なモニタリングが可能なことである。これは、昼夜だけでなく白夜や極夜がある極地においても、その影響を受けずに連続観測することができる唯一の手法であることを意味している。以上より、連続的・長期的に観測を行うことが可能で、一地点において観測すること

により自然起源や人為起源による長期的変動や短期的変動を観測することが可能であり、これが我々の研究グループがミリ波電波分光法による地上観測という世界的に見てもユニークな手法に力を入れている理由である。

2.1.2 電波強度のキャリブレーション

次に、観測された電波に対して黒体を用いて行う強度キャリブレーションの手法について述べる。一般的に電波領域の研究では、大気分子からの電波放射強度は、それと同等のエネルギーを放射する黒体の温度に換算して表す。ここでミリ波領域（周波数 30 – 300 GHz）においては、図 2.4 より Rayleigh-Jeans 近似が成り立つので、ほぼ Planck の放射式は以下のように表すことができる。

$$I_\nu(T) = \frac{2h\nu^3}{c^2} \cdot \frac{1}{\exp\left(\frac{h\nu}{kT} - 1\right)} \approx \frac{2h\nu^3}{c^2} \cdot \left(\frac{h\nu}{kT}\right)^{-1} = \frac{2\nu^2}{c^2} kT \quad (2.3)$$

$I_\nu(T)$: 電波強度、 c : 光速、 k : Boltzmann 定数、 h : Planck 定数、 ν : 周波数、 T : 黒体温度

この式から黒体温度と電波強度は比例の関係になるため、大気分子からの電波強度を黒体の温度に換算することが可能である。具体的には常温黒体（多くの場合室温の 300 K）と液体窒素で冷却された黒体（77 K）からの電波放射を受信機に入れることにより、受信電波強度を黒体の温度スケールリングする（これを強度較正あるいは強度キャリブレーションと呼ぶ）。これを図示すると、図 2.5 に示す直線が電波強度と黒体温度の対応を表す。また、この直線の y 切片の値は受信機雑音の強度を表し、 x 切片の値の絶対値はこの強度を黒体温度で表した値となる。

2.1.3 光学的厚み

次に、受信された電波強度について、下層大気の影響の補正に用いる光学的厚みについて述べる。図 2.1 に示したように、成層圏よりも高い高度にある分子からの電波を地上で観測する際には、下層大気（主に対流圏）を通過してきた電波を観測することになる。そのため、下層大気に含まれる水蒸気や雲の放射および吸収の影響を考慮に入れる必要があり、光学的厚みという概念を導入する。

まず、光学的厚みとは何かということと、それがどのように電波強度に影響するかを述べる。図 2.6 のように、厚さ dx の大気層があり、図の左から強度 T の電波が入射したときを考える。大気層で吸収および放射の影響を受けて、図の右に出てくる電波強度は $T + dT$ で表される。このとき、吸収と自己放射を表す式は、 κ を吸収係数、 j を放射係数とすると

$$dT = -\kappa T dx + j dx \quad (2.4)$$

となる。次に光学的厚み（一般的に τ で表す）を導入する。 τ は、

$$\tau = \int_0^x \kappa dx' + j dx \quad (2.5)$$

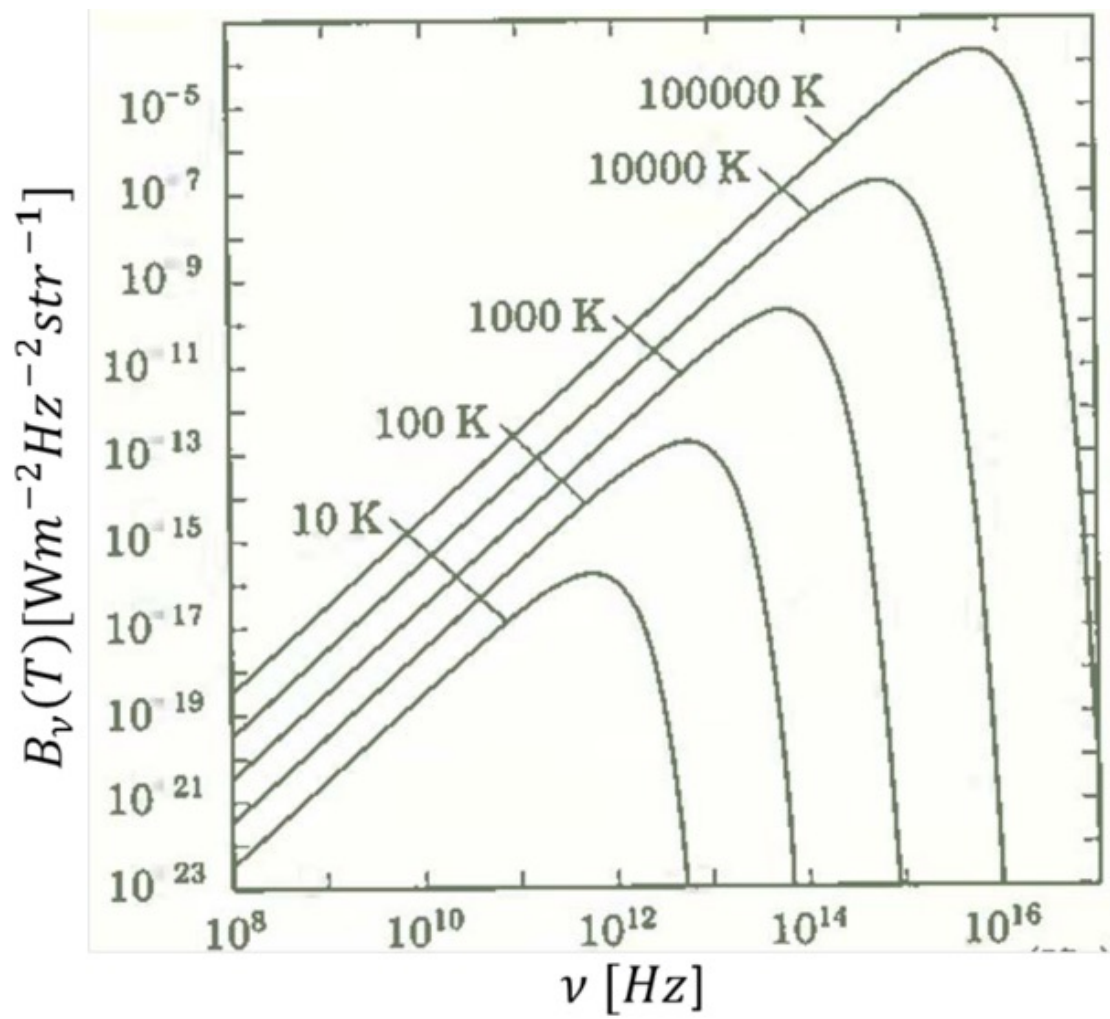


図 2.4: Planck の放射式 ([6] より引用)

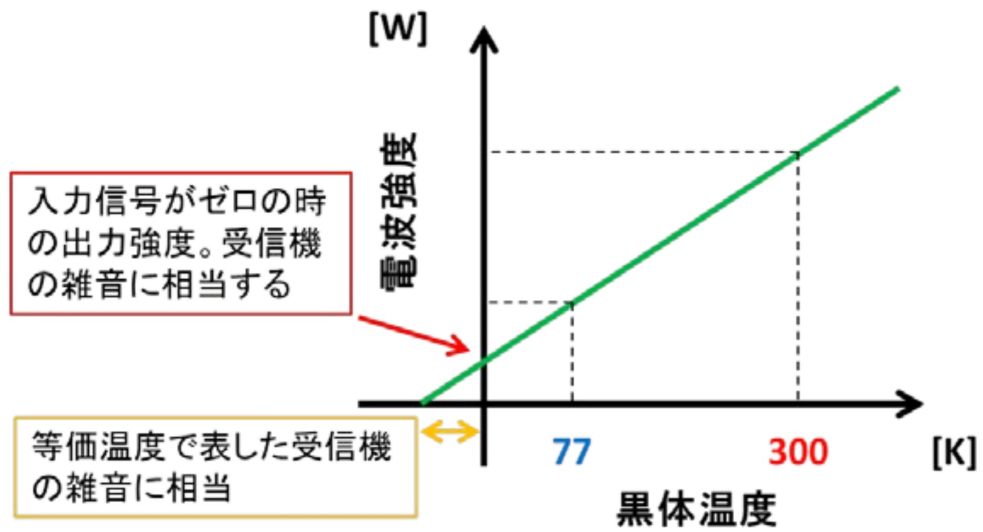


図 2.5: 電波強度のキャリブレーションの様子（[6] より引用）

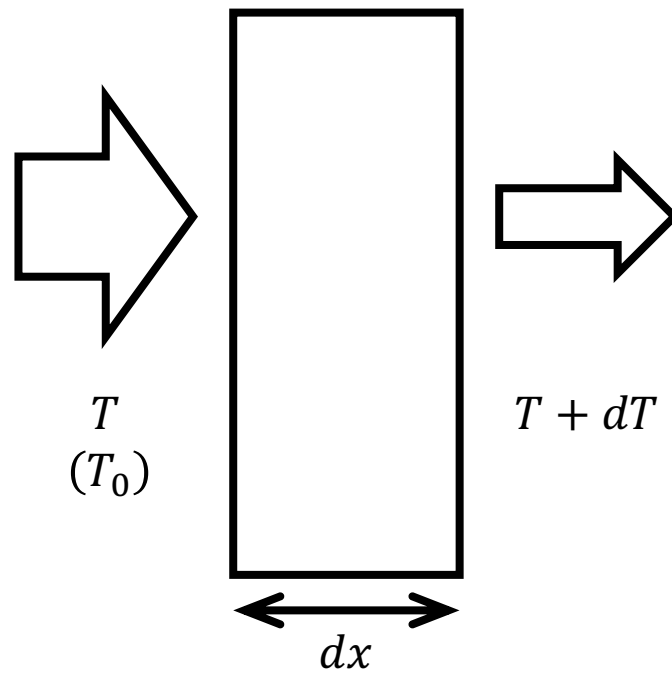


図 2.6: 厚さ dx の大気層を通過する電波強度の模式図

もしくは

$$d\tau = \kappa dx \quad (2.6)$$

と表され、これを用いて式 (2.4) を書き換えると

$$\frac{dT}{d\tau} = -T + \frac{j}{\kappa} \quad (2.7)$$

となる。次に、式 (2.7) の第 2 項において、熱平衡状態ではキルヒホッフの法則より

$$\frac{j}{\kappa} = \frac{2h\nu^3}{c^2} \cdot \frac{1}{\exp\left(\frac{h\nu}{kT} - 1\right)} \equiv I_\nu = T_{\text{sky}} \quad (2.8)$$

T_{sky} : 大気からの熱放射

が成り立つ。これを利用して式 (2.8) より式 (2.7) の解を求めると、

$$T = T_0 \exp(-\tau) + T_{\text{sky}} (1 - \exp(-\tau)) + T_{\text{sys}} \quad (2.9)$$

T_0 : 大気分子からの電波強度、 T_{sky} : 受信機雑音

となる。これは、第 1 項が下層大気による電波吸収を考慮した（より上層にある）観測対象の分子からの電波強度、第 2 項は下層大気の熱放射を表している。実際の観測で得られるスペクトルデータとしては第 1 項が図 2.7 における橙色の成分、第 2 項が青色の成分に対応する（実際には青色の成分に第 3 項の受信機雑音も含まれるが、その詳細は 2.1.4 節にて述べる）。式 (2.9) の左辺 T が観

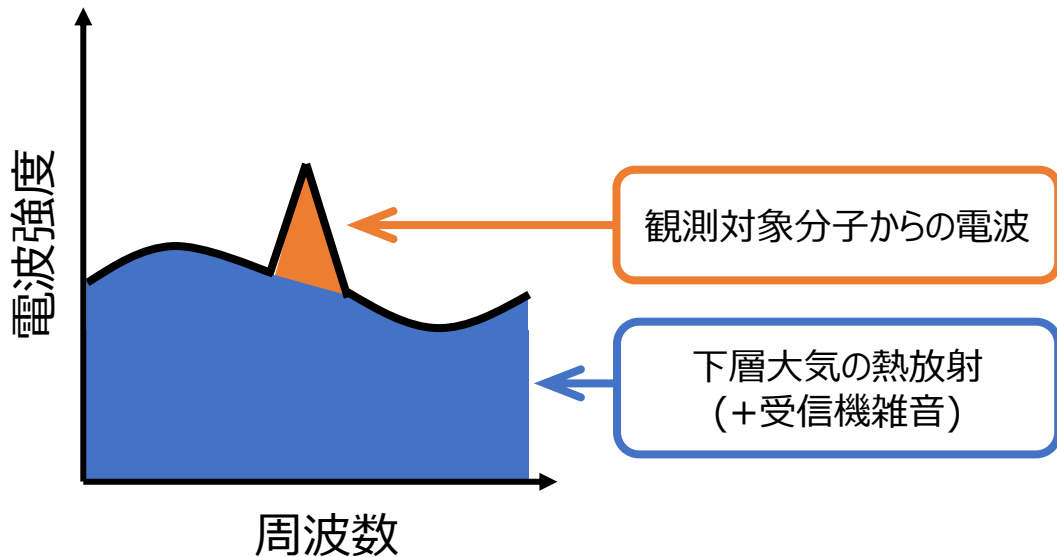


図 2.7: スペクトルデータの強度を決める要素

測値として直接的に得られる電波強度であるが、我々が知りたい値は、もともとの放射強度である T_0 であるので、 T_0 を知るためには光学的厚みの補正が必要となるわけである。

次に、光学的厚みをどのように測定するかについて述べる。光学的厚みの測定は観測の間に定期的に行われており、たとえば昭和基地の観測装置ではおよそ 12-13 分おきに測定されている。測定された光学的厚みの値は、直前に観測された電波強度のデータの補正に用いられる。光学的厚みの測定については Sky tipping と呼ばれる手法が用いられる [9]。まず関係式として、以下の二式を用いる。

$$\begin{cases} T_z = T_{\text{sky}} \{1 - \exp(-\tau \sec z)\} + T_{\text{sys}} \\ T_{\text{obs.hot}} = T_{\text{hot}} + T_{\text{sys}} \end{cases} \quad (2.10)$$

z : 観測する角度の天頂角

T_z : 天頂角 z での分子スペクトルを含まない周波数の信号強度

$T_{\text{obs.hot}}$: 常温黒体を見たときの輝度温度

ここで、 $T_{\text{sky}} = T_{\text{hot}}$ と仮定し式 (2.10) の 2 式の差をとって両辺対数をとると

$$\ln(T_{\text{obs.hot}} - T_z) = \ln T_{\text{obs.hot}} - \tau \sec z \quad (2.11)$$

となる。この式は $y = ax$ のような一次関数になっているため、左辺 $\ln(T_{\text{obs.hot}} - T_z)$ を縦軸、 $\sec z$ を横軸としたプロットを作成すると、図 2.8 のようになることがわかる（プロットデータは観測装置の回転鏡により z の値を変えている）。これらのプロットに対して一次の近似直線を引いたとき、その直線の傾きが光学的厚みに負の符号をつけたものと対応する。以上より、光学的厚みを観測的に求めることができる。

トロムソの観測装置で実際に測定している $\sec z$ の値は、表 2.1 のようになっている。ここでは、それに対応した天頂角 z と仰角の値も示す。

表 2.1: $\sec z$ と天頂角 z [deg] と仰角 [deg] との対応

$\sec z$	天頂角 z [deg]	仰角 [deg]
1.46	47	43
1.83	57	33
2.28	64	26
2.79	69	21

2.1.4 周波数スイッチング

観測されたスペクトルデータから対象の分子スペクトルのみを得るためには、大気の大気熱放射と観測装置の受信機雑音によるオフセット成分を除去する必要がある。このオフセットを除去するには

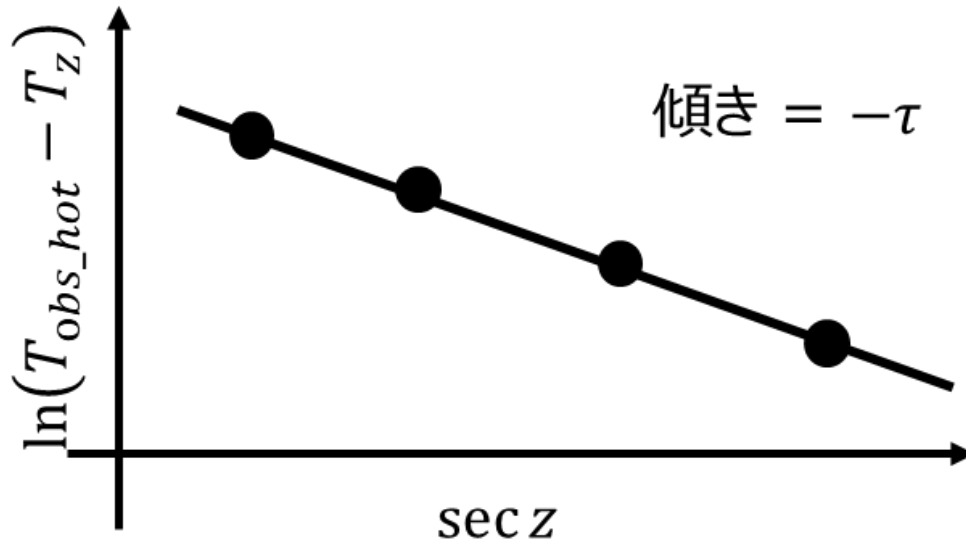


図 2.8: 光学的厚み τ を求めるためのプロットデータの模式図

いくつかの手法が行われているが、本研究で使用する観測装置では、周波数スイッチング（以後 FRSW とする）という手法を用いる。ただし、FRSW によるオフセット成分の除去はおおまかなものであるため、本研究のように弱いスペクトルを検出する必要がある場合には、さらに細かくオフセット成分を補正する処理が必要となる（詳細は 3.4 節で述べる）。本研究では、ハードウェアでの FRSW によるデータ取得に加えて、周波数折返し処理という解析方法を用いる。この手法を用いることで、オフセット成分を除去するとともに、スペクトルデータの信号対雑音比 (S/N 比) を向上させている。

まず、ハードウェア的に行われる FRSW について説明する。ある周波数において最初に取得されるデータを図 2.9 (a) に示す。次に、局部発振器の周波数を Δf ずらした状態でデータを取得する（図 2.9 (b)）。これにより、分光計のチャンネル上では、異なるチャンネルに同じ分子からの輝線スペクトルが現れる 2 つのデータが得られる。その次に、解析では、まず (a) から (b) を差し引いたデータを作成する（図 2.9 (c)）。これにより、(a) と (b) に共通に乗っていたオフセット成分が差し引かれる。さらに (c) を上下反転して、ずらした周波数 Δf を戻した (d) を作成する。この (d) と (c) のデータを足し合わせて 2 で割る処理をする（周波数折返し処理）。(a) と (b) で取得された輝線スペクトルのデータは独立なものなので、この処理をすることによって、大気雑音や受信機雑音などのランダムなノイズ成分が低減し、S/N 比としては $\sqrt{2}$ 倍向上する（図 2.9 (e)）。そして、最終的に得られる分子スペクトルとしては、図 2.9 (e) 中の黄色で囲まれたところのみを使う。

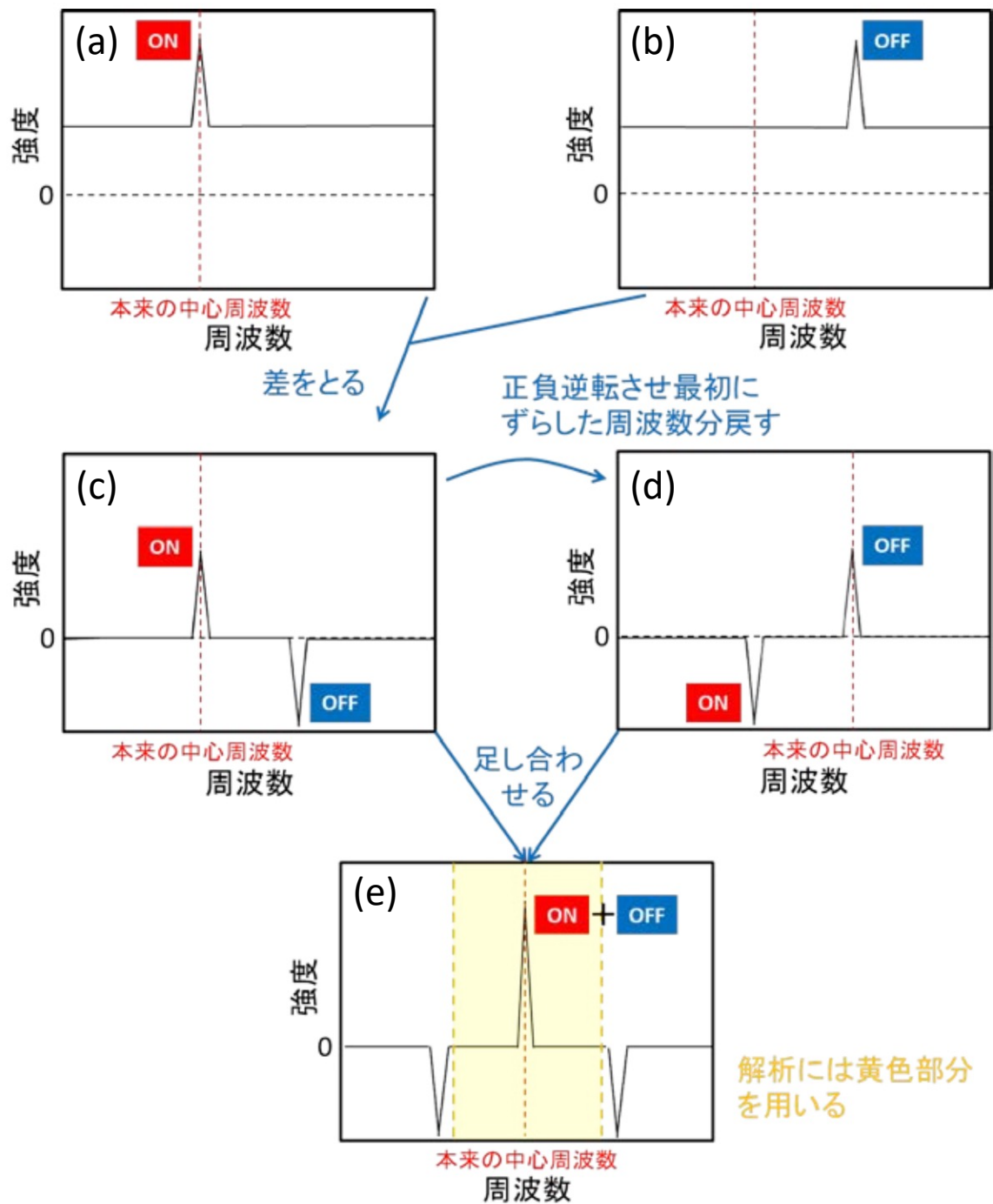


図 2.9: 周波数スイッチングと周波数折り返し処理の概要（[6] より引用）

2.2 観測場所

2.2 節では、解析に用いたノルウェーのトロムソと南極の昭和基地のミリ波分光計について、それぞれ観測を立ち上げた時期と設置されてきた分光計の概要を述べる。トロムソと昭和基地で設置された分光計の仕様を表 2.2 に示す。

表 2.2: トロムソ（1 段目）と昭和基地（2 段目）で設置された分光計の仕様

	期間	FrontEnd	BackEnd	観測対象の分子
単周波数分光計	2016 年 -	Double SideBand PCTJ SIS mixer	FFT 分光計 帯域 ~ 1 GHz 分解能 ~ 67 kHz	NO, O ₃ (切替観測)
多周波数分光計	2022 年 7 月 -	2 Single SideBand series-array SIS mixers	FFT 分光計 帯域 ~ 2.5 GHz 分解能 ~ 88 kHz	NO, O ₃ , CO, NO ₂ , HO ₂ (同時観測)

2.2.1 ノルウェー・トロムソでの観測 (69.35°N, 19.14°E)

1.2 節で述べたように、NO のミリ波分光観測において、南極域の夏期には光化学反応の影響による NO の減少によって NO の短期変動の観測が困難になっているという課題がある。これは、季節が逆転する北極域において同様の観測を行い、両極域で NO の同時モニタリングをすることによって解決できる可能性がある。なぜなら、両極において日照時間の長さは真逆の関係になっており、一方の極が夏期（極域では白夜）ならもう一方の極は冬期（極夜）になるからである。つまり、光化学反応の影響を強く受ける夏期では原因の切り分けが難しいが、同時期にもう一方の極でデータを取得して比較することで、EPP による短期間変動を切り分けることができると考えた。

我々は、北極域での観測拠点としてノルウェーのトロムソにある EISCAT(European Incoherent Scatter) レーダー観測所に、2015 年から 2016 年にかけて新たな観測装置を設置した [6]。トロムソは南極の昭和基地とおおよそ地理緯度が同じであるため、大きな EPP が起きると同時に影響を受けると期待できる。また観測値として既存の観測所を利用することで、観測装置の設置や運用のために新たにインフラを整備する必要がないという利点があるほか、EISCAT レーダーの観測によって得られる電離圏の電子密度などのデータを用いることで、高エネルギー電子の降り込み（EEP: Energetic Electron Precipitation）に関する情報と比較することができるということも重要である。しかし、トロムソではミリ波地上観測が行われたことが無く、とくに我々にとって、はじめての観測地である。そのため、周囲の電波環境や下層大気の状態、さらに新たに開発された観測装置の現地での特性などは明らかではなく、実際にどのような質のデータが取れるのかということの確認がまず必要であった。

本研究では、取得されるデータを科学研究に最大限に活用するために、データの傾向や特徴を精査した。そして、その傾向や特徴からデータのスクリーニング（特定の条件を設定し、全体のデータから解析に用いることができるデータのみを選別）を行った（詳細は 3.1 節と 3.2 節にて述べる）。

トロムソの分光計は Acqiris 社の AC240 を用いており、 2×10^9 samples/sec でサンプリングを行っている。周波数帯域幅はその半分の 1 GHz となり、16348 チャンネルの周波数スペクトルデータを出力し、チャンネル間隔は 61 kHz となり、周波数分解能は 67 kHz である（周波数帯域幅と周波数分解能については表 2.2 にも記載）。チャンネル間隔より周波数分解能が悪くなるのは、サイドローブのリップル（干渉縞のような小さなピークの重なり）を低減するためアポダイゼーションをかけているためである。

2.2.2 南極・昭和基地での観測 (69.00°S, 39.85°E)

南極の昭和基地では 2011 年に観測装置が立ち上げられ、現在まで観測が続けられている [4, 10]。昭和基地では、設置当初から O_3 と NO を切り替えることで、両分子のモニタリング観測が行われてきた。これらの同時観測を行うため、2020 年に新たに多周波数分光計が設置され、2022 年 7 月より定常観測を開始した [11–14]。

分光計は RPG 社の XFFTS を用いており、 5×10^9 samples/sec でサンプリングを行っている。周波数帯域幅はその半分の 2.5 GHz となり、32768 チャンネルの周波数スペクトルデータを出力し、チャンネル間隔は 76 kHz となり、周波数分解能は 88 kHz である（周波数帯域幅と周波数分解能については表 2.2 にも記載）。2.2.1 節で紹介したトロムソの分光計と同様に、チャンネル間隔より周波数分解能が悪くなるのは、アポダイゼーションをかけている影響である。

一度に分光できる帯域幅は、従来の分光計と比較すると 2.5 倍に広がった。帯域が広がったことにより、 $NO \cdot O_3 \cdot CO \cdot NO_2 \cdot HO_2$ の 5 分子同時観測が実現しただけでなく、とくに NO については輝線スペクトルの本数を増やすことができた。NO 分子の輝線スペクトルの本数を増やすことができるのは、NO 分子輝線が超微細構造と呼ばれる、分子が持つエネルギー準位が非常に小さいエネルギー差で存在する構造を持っているため、複数の輝線スペクトルが存在することに起因する。トロムソに設置されている分光計では、超微細構造線のうち 2 本の輝線スペクトルのみの観測であったが、昭和基地の新たな分光計では合計 6 本の輝線スペクトルを観測することができるようになった。

昭和基地で現在同時観測されている分子スペクトルの例として、2022 年 9 月 4～7 日の 4 日分の積分データを図 2.10 に示す。黒枠が 6 本の NO スペクトルを表し、そのうち赤枠で示したもののみがトロムソで観測されている 2 本のスペクトルである。それぞれの輝線スペクトルの静止周波数と遷移については、表 2.3 に示す。なお、NO スペクトルの静止周波数および線スペクトル強度係数は、NASA が提供している JPL Catalog¹⁾ より調べた。線スペクトル強度係数は柱密度の導出に用いるパラメーターである（詳細は 3.5 節）。図 2.10 を見ると、 O_3 スペクトルと比較して、NO スペ

1) <https://spec.jpl.nasa.gov/ftp/pub/catalog/catform.html>

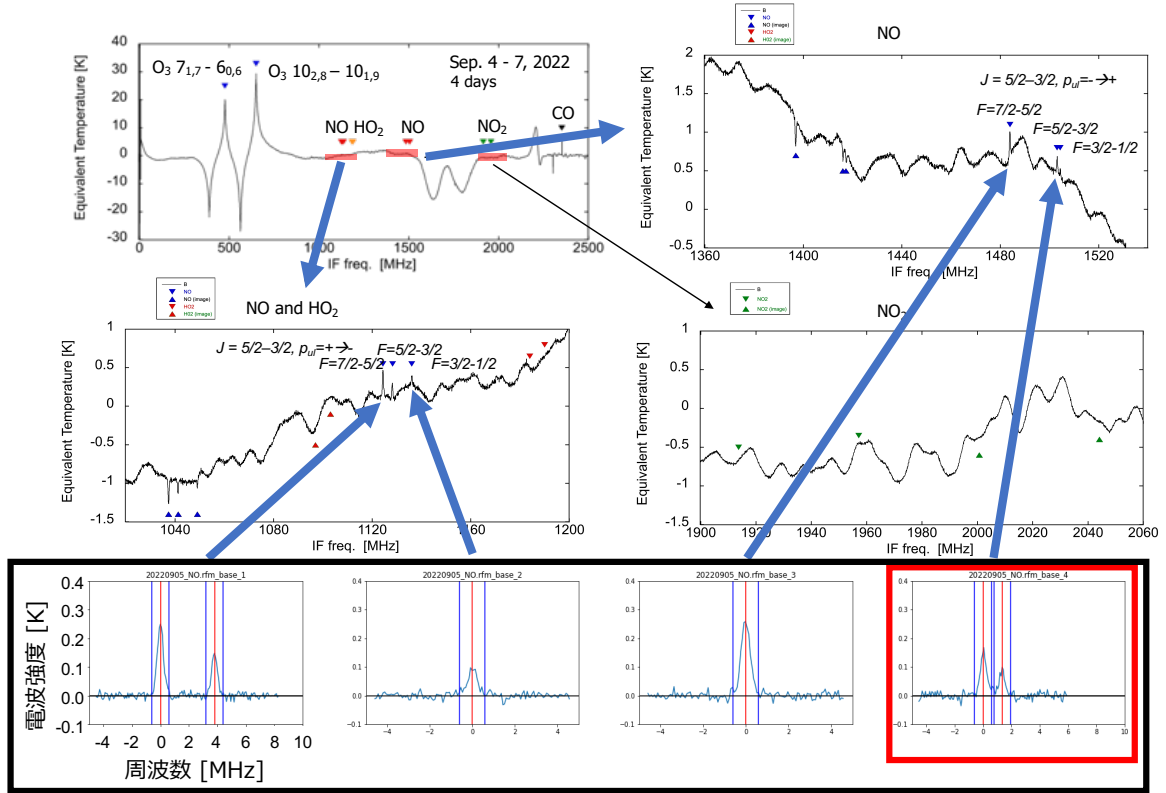


図 2.10: 昭和基地で現在観測されている 6 本の NO 輝線スペクトルの例

表 2.3: トロムソと昭和基地で観測される 6 本の NO の輝線スペクトル

周波数 [GHz]	観測可能 Tromsø Syowa	J	P_{ul}	F	IF 周波数 [MHz]	線スペクトル強度係数 A [K ⁻² MHz ⁻¹ cm ⁻²]
250.436848	✓	5/2 - 3/2	+ → -	7/2 - 5/2	1124.3	4.00×10^{13}
250.440659	✓	5/2 - 3/2	+ → -	5/2 - 3/2	1128.2	6.35×10^{13}
250.448530	✓	5/2 - 3/2	+ → -	3/2 - 1/2	1136.0	1.07×10^{14}
250.796436	✓	5/2 - 3/2	- → +	7/2 - 5/2	1483.9	3.99×10^{13}
250.815954	✓	5/2 - 3/2	- → +	5/2 - 3/2	1503.1	6.33×10^{13}
250.816954	✓	5/2 - 3/2	- → +	3/2 - 1/2	1504.5	1.06×10^{14}

クトルはとても微弱である。そのため、取得された全スペクトルデータのうち、どのデータが解析に用いることができるかということをあらかじめスクリーニングして抽出することが重要となる。

参考文献

- [1] E Rozanov, M Calisto, T Egorova, T Peter, and W Schmutz. Influence of the precipitating energetic particles on atmospheric chemistry and climate. *Surveys in geophysics*, Vol. 33, pp. 483–501, 2012.
- [2] A Seppälä, CE Randall, Mark A Clilverd, E Rozanov, and CJ Rodger. Geomagnetic activity and polar surface air temperature variability. *Journal of Geophysical Research: Space Physics*, Vol. 114, No. A10, 2009.
- [3] M López-Puertas, B Funke, S Gil-López, T Von Clarmann, GP Stiller, M Höpfner, S Kellmann, H Fischer, and CH Jackman. Observation of NO_x enhancement and ozone depletion in the northern and southern hemispheres after the october–november 2003 solar proton events. *Journal of Geophysical Research: Space Physics*, Vol. 110, No. A9, 2005.
- [4] Y Isono, A Mizuno, T Nagahama, Y Miyoshi, T Nakamura, R Kataoka, M Tsutsumi, MK Ejiri, H Fujiwara, H Maezawa, et al. Ground-based observations of nitric oxide in the mesosphere and lower thermosphere over antarctica in 2012–2013. *Journal of Geophysical Research: Space Physics*, Vol. 119, No. 9, pp. 7745–7761, 2014.
- [5] A Mizuno, T Nagahama, A Morihira, H Ogawa, N Mizuno, Y Yonekura, H Yamamoto, H Nakane, and Y Fukui. Millimeter-wave radiometer for the measurement of stratospheric ClO using a superconductive (SIS) receiver installed in the southern hemisphere. *International Journal of Infrared and Millimeter Waves*, Vol. 23, No. 7, pp. 981–995, 2002.
- [6] 伊藤弘樹. ノルウェー・トロムソに向けたミリ波分光観測装置の開発～NO 分子両極域同時観測を目指して～. 名古屋大学大学院 理学研究科 修士論文, 2017.
- [7] 上村美久. 地上ミリ波観測装置による極域中間圏一酸化窒素の時間変動. 名古屋大学大学院 理学研究科 修士論文, 2014.
- [8] 中井 直正, 坪井 昌人, 福井 康雄 (編). 宇宙の観測 II 電波天文学, シリーズ現代の天文学, 第 16 巻, 5.3.2 節, p. 203. 日本評論社, 第 1 版, 2009.8.
- [9] B Ulich, J Davis, P Rhodes, and J Hollis. Absolute brightness temperature measurements at 3.5-mm wavelength. *IEEE Transactions on antennas and propagation*, Vol. 28, No. 3, pp. 367–377, 1980.
- [10] Y Isono, A Mizuno, T Nagahama, Y Miyoshi, T Nakamura, R Kataoka, M Tsutsumi, MK Ejiri, H Fujiwara, and H Maezawa. Variations of nitric oxide in the mesosphere and lower thermosphere over antarctica associated with a magnetic storm in april 2012. *Geophysical Research Letters*, Vol. 41, No. 7, pp. 2568–2574, 2014.
- [11] 岩田裕之. 南極昭和基地における中層大気多分子同時観測のためのミリ波分光観測装置フロントエンドの開発. 名古屋大学大学院 工学研究科 修士論文, 2019.
- [12] 小瀬垣貴彦. 南極昭和基地における中層大気多分子同時観測のためのミリ波分光観測装置フ

- ロントエンドの開発. 名古屋大学大学院 工学研究科 修士論文, 2020.
- [13] T Nakajima, K Haratani, A Mizuno, K Suzuki, T Kojima, Y Uzawa, S Asayama, and I Watanabe. Waveguide-type multiplexer for multiline observation of atmospheric molecules using millimeter-wave spectroradiometer. *Journal of Infrared, Millimeter, and Terahertz Waves*, Vol. 41, pp. 1530–1555, 2020.
 - [14] K Sakuma, S Rachi, G Mizoguchi, T Nakajima, A Mizuno, and N Sekiya. A superconducting dual-band bandpass filter for if signals of multi-frequency millimeter-wave atmospheric spectrometer. *IEEE Transactions on Applied Superconductivity*, Vol. 33, No. 5, pp. 1–4, 2023.
 - [15] 後藤宏文. トロムソにおける一酸化窒素 (NO) スペクトルデータのスクリーニングとキャリブレーションに関する考察. 名古屋大学 工学部 卒業論文, 2021.
 - [16] Kyoto World Data Center for Geomagnetism. Mid-latitude geomagnetic indices "ASY" and "SYM" for 2009 (provisional). <https://wdc.kugi.kyoto-u.ac.jp/aeasy/asy.pdf>, 2010.
 - [17] World Data Center for Geomagnetism, Kyoto, T Kamei, M Sugiura, and T Araki. Auroral electrojet (AE) indices for January - December 1992 (provisional). <https://wdc.kugi.kyoto-u.ac.jp/aedir/ae2/onAEindex.html>, 1992.
 - [18] Y Miyoshi, R Kataoka, Y Kasahara, A Kumamoto, T Nagai, and MF Thomsen. High-speed solar wind with southward interplanetary magnetic field causes relativistic electron flux enhancement of the outer radiation belt via enhanced condition of whistler waves. *Geophysical Research Letters*, Vol. 40, No. 17, pp. 4520–4525, 2013.
 - [19] World Data Center for Geomagnetism, Kyoto, M Nose, T Iyemori, M Sugiura, and T Kamei. Geomagnetic Dst index. doi:10.17593/14515-74000, 2015.
 - [20] M Sugiura and T Kamei. Equatorial Dst index 1957-1986. <https://wdc.kugi.kyoto-u.ac.jp/dstdir/dst2/onDstindex.html>, 1986.
 - [21] Kyoto World Data Center for Geomagnetism. Version definitions of AE and Dst geomagnetic indices. https://wdc.kugi.kyoto-u.ac.jp/wdc/pdf/AEDst_version_def_v2.pdf, 2022.
 - [22] JM Russell III, SM Bailey, LL Gordley, DW Rusch, M Horányi, ME Hervig, GE Thomas, CE Randall, DE Siskind, MH Stevens, et al. The aeronomy of ice in the mesosphere (AIM) mission: Overview and early science results. *Journal of Atmospheric and Solar-Terrestrial Physics*, Vol. 71, No. 3-4, pp. 289–299, 2009.
 - [23] Utah State University Space Dynamics Laboratory. Aeronomy of ice in the mesosphere (AIM) solar occultation for ice experiment (SOFIE) instrument user guide. https://sofie.gats-inc.com/documents/docs_software/SOFIE_Users_Guide_sdl06-303.pdf, 2006.
 - [24] J Green. External users manual POES/MetOp SEM-2 processing. https://www.ngdc.noaa.gov/stp/satellite/poes/docs/NGDC/External_Users_Manual_POES_MetOp_SEM-2_processing_V1.pdf, 2013.
 - [25] J Green. MEPED telescope data processing theoretical basis document version 1.0. [https://www.ngdc.noaa.gov/stp/satellite/poes/docs/NGDC/MEPED%20telescope%](https://www.ngdc.noaa.gov/stp/satellite/poes/docs/NGDC/MEPED%20telescope%20)

- 20processing%20ATBD_V1.pdf, 2013.
- [26] JH King and NE Papitashvili. Solar wind spatial scales in and comparisons of hourly wind and ACE plasma and magnetic field data. *Journal of Geophysical Research: Space Physics*, Vol. 110, No. A2, 2005.
 - [27] J King, N Papitashvili, GSFC/SPDF, and ADNET Systems, Inc. One min and 5-min solar wind data sets at the Earth's bow shock nose. <https://omniweb.gsfc.nasa.gov/html/HR0docum.html>, 2023.
 - [28] CT Russell. Geophysical coordinate transformations. *Cosmic electrodynamics*, Vol. 2, No. 2, pp. 184–196, 1971.