# Tikhonov regularization と Non-voigt line shape によるSMILES retrieval

眞子直弘<sup>1</sup>,鈴木睦<sup>2</sup>,佐野琢己<sup>2</sup>,光田千紘<sup>3</sup>,今井弘二<sup>4</sup>,山田道夫<sup>5</sup>,竹広真一<sup>5</sup>,塩谷雅人<sup>6</sup> <sup>1</sup>千葉大/CEReS,<sup>2</sup>JAXA/ISAS,<sup>3</sup>富士通FIP,<sup>4</sup>とめ研究所,<sup>5</sup>京大数理研,<sup>6</sup>京大生存圏研

#### Abstract

我々はSMILESデータの高精度な特徴を最大限に引き出すためにL2データ処理の高度化を進めている。本研究 では、i) 逆解析アルゴリズムにTikhonov Regularization Method (TRM)を取り入れる、ii) ForwardモデルにNon-voigt line shape (GalatryまたはSD-Voigt)を取り入れる、の2つの修正を行うことにより、導出される高度プロファイルが どのように変化するかを調べた。TRMを取り入れた結果、O<sub>3</sub>、HCl、HNO<sub>3</sub>についてS/N比が低い高度領域のプロ ファイルが顕著に改善されることが確かめられた。O<sub>3</sub>、HClのメインラインにNon-voigt line shapeを取り入れた場 合、O<sub>3</sub>、HClの値に1%未満、HOCl、CH<sub>3</sub>CNの値に数%程度の変化が見られた。

### 1. はじめに

SMILES(Superconducting Submillimeter-Wave Limb-Emission Sounder)は国際宇宙ステーションの日本実 験棟暴露部に搭載され、2009年10月から2010年4月 までの約半年間に渡って地球大気の観測を行っ た。SMILESは4K冷凍機を使ってサブミリ波受信系を冷 却することで実現された低ノイズを特徴としており、成 層圏・中間圏におけるオゾン、HCl等の微量気体の情報 に富んだ輝度温度スペクトルをこれまでにない精度で測 定した[1]。SMILESのL2データ処理では、校正された輝 度温度スペクトル(L1Bデータ)から微量気体分子の高度 プロファイル等を導出する[2,3]。Figure 1にL2データ処 理のフローチャートを示す。本研究では逆解析で使用さ れる正則化アルゴリズム、および吸収係数計算で使用さ れる吸収線形の高度化について検討を行った。



Figure 1: L2定常処理のフローチャート

#### 2. Tikhonov Regularization Method

SMILESのL1Bデータから得られる校正済み輝度温度 スペクトルをベクトルy (要素数m)、L2処理によって導 出する微量気体分子の高度プロファイル等をベクトルx (要素数n)で表すと、先験値(a priori)ベクトル $x_a$ の近傍 において

$$\mathbf{y} = \mathbf{F}(\mathbf{x}_a) + \mathbf{K}(\mathbf{x} - \mathbf{x}_a) \tag{1}$$

のような線型近似が成り立つ。ここで、Fは装置モデル や放射伝達モデルを組み込んだForwardモデルを表す関数、K =  $\partial$ F/ $\partial$ x =  $\nabla$ F はWeighting Function (Jacobian)で ある。SMILESの場合、 $m \sim 60000, n \sim 250$ 程度の値を 持つ。式(1)から得られる独立な条件式の数(Kの0より+ 分大きい特異値の数)は未知パラメータの数(n)に比べて 小さいため、不良設定問題になっている。また、実際の 測定値はランダムノイズによって真値を中心に広がって いる。このような問題の解法として一般化逆行列を使う 方法や最小二乗法を使う方法が考えられるが、ここでは 後者を用いる。一般に最小二乗法では次式で表される $\chi^2$ (誤差で規格化したスペクトル残差)を最小化する[4]。

$$\chi^{2}(\mathbf{x}) = (\mathbf{y} - \mathbf{F}(\mathbf{x}))^{\mathrm{T}} \mathbf{S}_{y}^{-1} (\mathbf{y} - \mathbf{F}(\mathbf{x}))$$
(2)

 $S_y$ は測定値の分散共分散行列であり、SMILESの場合、 対角項はシステム雑音温度から計算される輝度温度ス ペクトルの分散、非対角項は0とする。ただし、不良設 定問題では $\chi^2$ の最小値近傍に解が無数に存在し、 $\chi^2$ を 最小化するだけでは解が一意に求まらないため、 $\chi^2$ に 条件cを加えたCost Function:  $M(\mathbf{x}) = \chi^2(\mathbf{x}) + c(\mathbf{x})$ を最 小化する。解が先験値から遠い場合は式(1)で省いた高 次項が無視できずに非線型問題となるが、Levenberg-Marquardt法を用いて解の変動 $\delta \mathbf{x}_i = \mathbf{x}_{i+1} - \mathbf{x}_i$ が十分 小さくなるまで式(3)を反復計算することで高速かつ 安定して解を求められる。パラメータ入を0にすると 式(3)はGauss-Newton法の式に一致する。この方法は 式(5)のようなHessianの近似によって計算が困難な2次 微分を用いず、Newton法のような2次収束による高速性 を持つ。ただし、初期値が悪いと発散することがある ので、 $M(\mathbf{x}_i)$ が減少しない場合(または $\delta \mathbf{x}$ の大きさが減 少しない場合)は $\lambda$ の値を大きくして正定値行列**D**を加 え、 $\delta \mathbf{x}$ を最急降下法と同様の方向( $\nabla M(\mathbf{x}_i)$ )に向ける。

$$\delta \mathbf{x}_i = -\left[\mathbf{H}_i + \lambda \mathbf{D}\right]^{-1} \nabla M(\mathbf{x}_i) \tag{3}$$

$$\nabla M(\mathbf{x}_i) = -2\mathbf{K}_i^{\mathsf{T}} \mathbf{S}_y^{-1} \left( \mathbf{y} - \mathbf{F}(\mathbf{x}_i) \right) + \nabla c(\mathbf{x}_i) \quad (4)$$

$$\nabla^2 M(\mathbf{x}_i) \approx 2\mathbf{K}_i^{\mathrm{T}} \mathbf{S}_y^{-1} \mathbf{K}_i + \nabla^2 c(\mathbf{x}_i) \equiv \mathbf{H}_i \qquad (5)$$

ここで、付加条件*c*を式(6)のように選ぶとOptimized Estimation Method (OEM)となり、式(7)のように選ぶ とTikhonov Regularization Method (TRM) となる[5]。

$$c_{\text{OEM}}(\mathbf{x}) = (\mathbf{x} - \mathbf{x}_a)^{\mathrm{T}} \mathbf{S}_a^{-1} (\mathbf{x} - \mathbf{x}_a)$$
(6)

$$c_{\text{TRM}}(\mathbf{x}) = (\mathbf{x} - \mathbf{x}_a)^{\text{T}} \mathbf{L}^{\text{T}} \mathbf{S}_r^{-1} \mathbf{L} (\mathbf{x} - \mathbf{x}_a)$$
(7)

S。は先験値の分散共分散行列である。解の真値がxで ある確率が、 $\mathbf{x}_a$ を中心に $\mathbf{S}_a$ で与えられる分散を持って 正規分布していると仮定し、Bayseの定理を用いて測定 値yの条件下で事後確率を最大化することでOEMが導 ける[6]。システム雑音温度から求まる $\mathbf{S}_{u}$ と異なり、 一般的に $S_a$ の正確な値を知ることは難しく、正規分 布しているとも限らないが、 $S_a$ の対角項( $S_a$ )はxの分散 の目安となる。SMILESではO<sub>3</sub>、HCI等の微量大気分子 や温度の高度プロファイル、アンテナ仰角オフセッ トといった様々な物理量の同時リトリーバルを行って いるが、Saを使ってこれらの次元を揃えることができ る。Levenberg-Marquardt法の正定値行列**D** には $\mathbf{S}_{a}^{-1}$ の非 対角項を0にした行列 $\mathbf{D}_a^{-1}$ が使われる。また、 $\mathbf{S}_a$ の非対角項に例えば $[S_a]_{ij} = [S_a]_{ii} \exp\left[-|z_i - z_j|/z_s\right]$ のよう な値を入れて高度zにスケール高度zsの相関を持たせる ことができる。OEMではこのような高度相関や高度グ リッドの調整を行わないと解が振動することがある。

一方、TRMの付加条件は先験値との差分 $(\mathbf{x} - \mathbf{x}_a)$ を小さくするためのものであり、正則化行列L は適当 行列)を用いれば $(\mathbf{x} - \mathbf{x}_a)$ が直接的に最小化される。 $\mathbf{L}_1$ で あれば、 $[\mathbf{L}_1\mathbf{x}]_i = x_i - x_{i-1}$ であるから、 $\mathbf{x}_a$ に一定のオ フセットを加えた解も許容される。L<sub>2</sub>、L<sub>3</sub>、…と次数 を上げるほど $(\mathbf{x} - \mathbf{x}_a)$ の最小化は間接的になるが、より 多くの高度の解が混ざるために高度分解能が悪くなるの で適度な次数を選ぶ必要がある。Sr は正則化の"分散共 分散行列"に相当し、分子ごとの正則化パラメータαの 逆数からなる対角行列である( $\left[S_r^{-1}\right]_{ii} = lpha$ )。このlpha は $\chi^2$ とc<sub>TRM</sub>のバランス調整の役割を果たし、小さ過ぎると雑 音が多い解、大き過ぎると先験値に縛られた解になる ため、適度なαの選択が重要である。正則化パラメータ の決定方法にはαを徐々に大きくしていってResidualが 増加を始める点に設定する方法(L-curve法)、平滑化誤 差とノイズ誤差を合わせたトータル誤差が最小とな る点に設定する方法等がある[8]。TRMのメリットとし て、OEMのような高度グリッドの最適化が不要で等間 隔グリッドを使用すること、解の滑らかさや高度分解能 を正則化行列や正則化パラメータの選び方によって調整 できることが挙げられる。

本研究ではO<sub>3</sub>、HCl、HNO<sub>3</sub>に対してOEMとTRMを 組み合わせた式(8)のような付加条件を課したハイブ リッド法を取り入れた。

$$c_{\text{hyb}}(\mathbf{x}) = (\mathbf{x} - \mathbf{x}_a)^{\text{T}} \mathbf{S}_a^{-1} (\mathbf{x} - \mathbf{x}_a) + (\mathbf{x} - \mathbf{x}_a)^{\text{T}} \mathbf{L}^{\text{T}} \mathbf{S}_r^{-1} \mathbf{L} (\mathbf{x} - \mathbf{x}_a)$$
(8)

正則化パラメータの決め方は、差分 $L(\mathbf{x} - \mathbf{x}_a)$ が規格 化されるように $[S_r^{-1}]_{ii} = \alpha [D_a^{-1}]_{ii}$ とした上で、信 号が強いO<sub>3</sub>、HClに対しては $\alpha = 10$ 、信号が比較的弱 いHNO<sub>3</sub>に対しては $\alpha = 100$ と決めた。現状では正則化 行列に分解能の低下が少ない $L_1$ を用いており、OEMの 高度相関も併用している。式(3)に式(8)を入れると以下 の式が得られる。

$$\delta \mathbf{x}_{i} = \left[\mathbf{K}_{i}^{\mathrm{T}}\mathbf{S}_{y}^{-1}\mathbf{K}_{i} + \mathbf{S}_{c}^{-1} + \lambda \mathbf{D}_{a}^{-1}\right]^{-1}$$

$$\times \left[\mathbf{K}_{i}^{\mathrm{T}}\mathbf{S}_{y}^{-1}\left(\mathbf{y} - \mathbf{F}(\mathbf{x}_{i})\right) - \mathbf{S}_{c}^{-1}(\mathbf{x}_{i} - \mathbf{x}_{a})\right] \quad (9)$$

$$\mathbf{S}_{c}^{-1} = \mathbf{S}_{a}^{-1} + \mathbf{L}^{\mathrm{T}}\mathbf{S}_{r}^{-1}\mathbf{L} \quad (10)$$

解の不確定性は $\mathbf{S}_x^{-1} = \mathbf{K}^T \mathbf{S}_y^{-1} \mathbf{K} + \mathbf{S}_c^{-1}$ で与えられ、  $\delta \mathbf{x}_i^T \mathbf{S}_x^{-1} \delta \mathbf{x}_i = \delta \mathbf{x}_i^T [\mathbf{K}_i^T \mathbf{S}_y^{-1} (\mathbf{y} - \mathbf{F}(\mathbf{x}_i)) - \mathbf{S}_c^{-1} (\mathbf{x}_i - \mathbf{x}_a)] \sim n$ が収束の目安である。測定データから十分な情報が得ら れている有効高度範囲はエラー比が $\sqrt{[S_x]_{ii}/[S_c]_{ii}} < 0.5$ を満たすことが目安となる。 $\mathbf{O}_3$ のリトリーバル例をFig. 2 に示す。OEMで見られた高度50km以上における振動 がOEM+TRMで取り除けていることが分かる。エラー比 や残差には目立った変化は見られない。HCI、HNO<sub>3</sub> で も同様の結果が得られている。



Figure 2: Tikhonov regularizationを用いた $O_3$ 高度プロファ イルリトリーバル結果: (a)  $O_3$ 高度プロファイル (b) アプ リオリからの差分 (c) エラー比 (d) スペクトル残差



Figure 3: SMILESの実データ例 (2009/12/18, Band A): (a) 輝度温度スペクトル (b) 残差スペクトル(赤丸内にW字型 の残差が見られる)

#### 3. Non-voigt line shape

SMILESが観測する、成層圏から中間圏に分布する 微量大気分子から放射される600GHz帯の輝度温度スペ クトルの線形状は、主に分子の熱運動によるDoppler広 がりと分子同士の衝突による衝突広がりの2つで決 まっている。Doppler広がりはGauss型、衝突広がり はLorentz型の形状をしており、これらを畳み込ん だVoigt型の線形状がSMILESを含む多くの衛星観測で一 般的に用いられている[9]。ここでは分子速度と衝突過 程の相関が無視されているが、速度変化を伴う衝突を考 慮するとDoppler幅は狭くなることが知られている(Dicke Narrowing[10])。GalatryおよびRautian&Sobel'manはそれ ぞれ速度変化が多数の衝突で起こる場合(soft collision)お よび1回の衝突で起こる場合(hard collision)についてDicke Narrowing のモデル化を行った[11, 12]。両者の仮定は異 なるが、線形状は似たものになる。一方、Bermanは衝 突理論から線幅や線中心のずれが分子速度に依存するこ とを導き、Speed Dependent Voigt (SD-Voigt)モデルを提案 した[13]。

SMILESの観測対象では線形状のVoigt型からのずれ は小さいと予想されるが[14]、SMILESはこれまでにな い低ノイズを実現しており、リトリーバル結果に影響を 与える可能性がある。Figure 3にSMILESで観測された接 線高度40kmにおける輝度温度スペクトルおよびスペク トル残差の例を示す。この図には線形状のずれから期 待されるW字状の残差が見られる。(残差からノイズレ ベルが非常に小さいことが分かる。)そこで、本研究で はL2処理の吸収係数計算でSMILES Band A、Band Bにあ るO<sub>3</sub>(1本)、HCl(3本)の主要ラインにNon-voigt line shape (GalatryおよびSD-Voigt)を用いるとリトリーバル結果が どのように変化するかを調査した。

Voigt関数はDoppler広がりを表すGauss関数(11)と 衝突広がりを表すLorentz関数(12)の畳み込みである。 これらの式で、 $\nu$ 、 $\nu_0$ はそれぞれ周波数および中心 周波数である。線中心から離れるとGauss関数は指



Figure 4: スペクトル線幅の高度依存性

数関数で急激に減少するがLorentz関数は距離の-2乗 で比較的緩やかに減少する。Gauss関数の半値半 幅 $\alpha = \sigma\sqrt{2\ln 2} i \nu_0 \sqrt{T/m}$  (Tは絶対温度、mは分子質 量)に比例し、Lorentz関数の半値半幅 $\gamma$ は圧力Pに比例す る。Figure 4にSMILES Band AにあるO<sub>3</sub>、 HCl主要ライ ンの半値半幅を示す。このように、高度60kmを境に高 高度側でDoppler広がり、低高度側で衝突広がりが支配 的になっている。(実際に測定で得られるスペクトルに は装置の分解能による広がりも加わる。)

$$G(\nu,\sigma) = \frac{1}{\sigma\sqrt{2\pi}} \exp\left[-\frac{(\nu-\nu_0)^2}{2\sigma^2}\right]$$
(11)

$$L(\nu, \gamma) = \frac{\gamma^2}{\pi \left[ (\nu - \nu_0)^2 + \gamma^2 \right]}$$
(12)

Voigt、Galatry、SD-Voigtの各関数は周波数軸で計算 することも可能であるが[15]、特にSD-Voigtは時間軸で 計算してからFourier変換する方が容易である。式(13)、 式(14)、式(15) にそれぞれの相関関数を示す。例え ばVoigt関数はFourier変換 $V(\nu) = \mathcal{F}(\phi_v(t))$ によって計算 できる。

$$\phi_{\rm v}(t) = \exp\left[i\nu_0 t - \gamma t - \frac{\sigma^2 t^2}{2}\right] \tag{13}$$

$$\phi_{\rm G}(t) = \exp\left[i\nu_0 t - \gamma t - \frac{\sigma^2 \left(1 - \beta t - \exp(-\beta t)\right)}{\beta^2}\right] (14)$$
$$\phi_{\rm S}(t) = \frac{\exp\left[i\nu_0 t - \left(\gamma - \frac{3}{2}\gamma_2\right)t - \frac{\sigma^2 t^2}{2(1+\gamma_2 t)}\right]}{(1+\gamma_2 t)^{3/2}} \tag{15}$$

ここで、 $\beta$ 、 $\gamma_2$ の値は

$$\beta = \frac{k_B T}{mD} \tag{16}$$

$$\gamma_2 = 0.27 \times (1 - n_{\text{air}})\gamma \tag{17}$$



Figure 5: (a) Voigt、Galatry、SD-Voigtの各吸収線形モデルで計算した吸収係数 (b) Voigtからの差分

によって計算する。( $k_B$ はBoltzmann定数、 $n_{air}$ は $\gamma$ の温度 依存性の冪) Dは分子拡散係数であり、次式により求 められる[16]。( $\mu$ 、 $\mu_a$ は対象分子および空気分子の質 量(AMU)、nは空気分子の数密度(molec./m<sup>3</sup>)、Tは絶対 温度(K))

$$D = \frac{1.52 \times 10^{20}}{n} \sqrt{\left(\frac{1}{\mu} + \frac{1}{\mu_a}\right)T} \quad (m^2/s) \quad (18)$$

Figure 5にVoigt、Galatry、SD-Voigtの各関数を使って 計算したO<sub>3</sub>の吸収係数とVoigtからの差分を示す。Nonvoigt line shapeでは面積を一定に保ちつつ線幅が狭くな るため、強度は線中心で大きく、外側で小さくなる。し たがって、Voigtからの差分はW字型になることが期待さ れる。

Figure 6に高度15~100 kmの範囲でVoigtとNon-voigt line shape の吸収係数の違いを調べた結果を示す。SD-Voigt は全高度範囲において線中心付近の強度が強く なっており、すなわち線幅が狭くなっていることが 分かる。一方、Galatryは高度40 km 以下でVoigtとの違 いがあまり見られない。これはDicke Narrowingの効 果がDoppler領域で現れるのに対し、線幅の速度依存 性は全ての圧力領域で有効であることと整合的であ



Figure 6: Non-voigt line shapeとVoigtで計算した吸収係数の差分: (a) Galatry (b) SD-Voigt

る。GalatryとSD-Voigt の違いは特に高度50 km以下で顕 著であり、この範囲ではSD-Voigtの方が線幅の減少が大 きくなっている。

次に、Non-voigt line shapeがリトリーバル結果 に与える影響を調べた。まず、SMILES L2 Forwardモ デル にGalatry 関数、SD-Voigt 関数を組み込 み、SMILES Band A、Band BにあるO<sub>3</sub>、HClの主要ライ ン(4本)にVoigt、Galatry、またはSD-Voigt関数、他のラ インにVoigt関数を使って輝度温度スペクトルを作成し た。期間は2010年3月31日の3時間とし、大気パラメー (温度、気圧、風速、分子混合比等)にはSMILES観 測点に近いWACCMデータ[17]を使用した。このシミュ レーションスペクトルをSMILES L2 Inverseモデルに入 力し、全てのラインにVoigt関数を使って逆解析を行っ た。この結果、約170(昼間75、夜間95)の収束した結果 が得られた。Figure 7にO3の比較結果を示す。差分プロ ファイルを見ると、Galatryは高度30~40 kmで+0.2%、 高度50~80 kmで+0.5%程度の変化が見られる。高高度 の振動は測定ノイズに由来し、TRMを導入することで 解消されるものである。同様に、SD-Voigtは高度20~30 kmで-0.2%、高度50~80 kmで+0.5%程度の変化が見られ る。GalatryとSD-Voigt で変化の方向や高度範囲が異なる のはFig.6に見られる吸収係数の変化から説明がつく。



Figure 7: Non-voigt line shape導入によるO<sub>3</sub>リトリーバル 結果への影響: (a) Galatry & Voigt (b) Galatry – Voigt (c) SD-Voigt & Voigt (d) SD-Voigt – Voigt

今回は $O_3$ 、HClの主要ラインのみにNon-voigt line shapeを適用したが、これらのライン上に吸収線を持つ 他の分子種のリトリーバル結果にも影響を与える。例え ばHOClの場合はFig. 8のように、高度30~40 kmの範囲 においてGalatryで+1%、SD-Voigtで-1%程度の変化が見 られた。このようにNon-voigt line shapeを考慮したこと で $O_3$ 、HCl、HOCl、CH<sub>3</sub>CN、温度に見られた値の変化 をTable 1にまとめた。

GalatryとSD-Voigt のどちらにおいてもSMILESのリト リーバル結果に影響が見られたが、変化の方向や高度 範囲に違いが見られた。SMILESの観測データからはど ちらが正しいかを決定するのは難しいが、最近の実験 室データ[14, 18, 19]を見るとSD-Voigtの方が正しい可能 性が高いと思われる。分子同士の衝突が2体問題として 扱える圧力範囲においてはGalatryのパラメータβ、SD-Voigtのパラメータ<sub>72</sub>は圧力に比例することが期待され る。しかしながら、衝突相手の分子が相対的に非常に軽 い場合(e.g. He)を除き、衝突幅がDoppler幅の数倍になる 圧力領域においてGalatryのみで線形状のフィッティング を行うと、βは圧力に対して非線型の振る舞いを示し、 さらに高い圧力ではフィッティングが破綻することが報 告されている。つまり、線幅の減少は主に線幅の速度依 存性によるものであり、Dicke Narrowingの効果は小さい と考えられる。Dicke Narrowingの効果が無視できない場



Figure 8: Non-voigt line shape導入によるHOClリトリーバル結果への影響: (a) Galatry & Voigt (b) Galatry – Voigt (c) SD-Voigt & Voigt (d) SD-Voigt – Voigt

合においてはSD-Galatryモデル[20]を考慮すべきである が、通常はSD-Voigtモデルで十分であると考えられる。

Table 1: Non-voigt line shape導入の影響

Product	Band	Galatry		SD-Voigt	
		diff	km	diff	km
$O_3$ (day)	Α	+0.2%	30~40	-0.2%	20~30
$O_3$ (day)	В	-0.2%	$10 \sim 20$	-0.2%	20~30
$O_3$ (day)	A	+0.5%	$50 \sim 80$	+0.5%	$50 \sim 80$
$O_3$ (day)	В	+0.5%	$50 \sim 80$	+0.3%	$50 \sim 80$
O <sub>3</sub> (night)	Α	+0.2%	30~40	-0.3%	20~30
O <sub>3</sub> (night)	В	-0.2%	$15 \sim 25$	-0.3%	20~30
O <sub>3</sub> (night)	Α	+0.5%	$50 \sim 80$	+0.3%	$50 \sim 80$
O <sub>3</sub> (night)	В	+0.4%	$50 \sim 80$	+0.2%	$50 \sim 80$
HC1	Α	-0.3%	$15 \sim 25$	-0.8%	$15 \sim 25$
HC1	В	-0.2%	$15 \sim 20$	-0.4%	$15 \sim 20$
HOCl (day)	A	+1%	30~40	-1%	30~40
HOCl (night)	A	+2%	30~40	-3%	30~40
$CH_3CN$	A	+3%	$10 \sim 40$	+6%	$10 \sim 30$
Temperature	A,B	-0.1K	20~40	+0.1K	20~40

## 4. まとめ

SMILES L2データ処理で行われている逆解析 にTikhonov Regularization Method (TRM)を取り入れる、 吸収係数の計算にNon-voigt line shapeを取り入れる、と いう2つの修正を行うことにより、リトリーバル結果が どのような影響を受けるかを調べた。

 $O_3$ 、HCl、HNO<sub>3</sub>にOEM+TRMのハイブリッド法を取 り入れた結果、OEMだけでは振動していた感度の低い 高度領域において、有効高度範囲やスペクトル残差に悪 影響を与えることなく、滑らかな解が得られるように なった。今後は信号強度が弱い他の分子種にも同様の方 法を適用することを検討している。現状では正則化行列 に1次の差分行列 $L_1$ を用いているが、信号強度が弱い分 子種に対してはMLS[21]と同様に2次の差分行列 $L_2$ の使 用も検討している。

SMILES Band A、Band BにあるO<sub>3</sub>(1本)、HCl(3本) の主要ラインにNon-voigt line shapeとしてGalatry、SD-Voigtの2つの線形状を仮定してシミュレーションを 行った結果、O<sub>3</sub>、HClのリトリーバル結果に1%未 満、HOCl、CH<sub>3</sub>CNのリトリーバル結果に数%程度、 温度のリトリーバル結果に0.1K程度の変化が見られ た。GalatryとSD-Voigtでは変化の方向や高度範囲に違い が見られた。文献によると線形状のVoigtからのずれは 主に線幅の速度依存性に由来し、Dicke Narrowingの効果 は小さいと考えられる。現状ではNon-voigt line shapeの 計算に時間がかかる割に効果が小さいためにL2定常処 理には組み込まれていないが、今後高速化に成功すれば 実装することも考えている。

#### References

- K Kikuchi, et al., Overview and early results of the Superconducting Submillimeter - Wave Limb - Emission Sounder (SMILES), J. Geophys. Res., 115(D23), 2010.
- [2] C. Takahashi, S. Ochiai, and M. Suzuki, Operational retrieval algorithms for JEM/SMILES level 2 data processing system, J. Quant. Spectrosc. Radiat. Transfer, 111(1):160-173, 2010.
- [3] C. Mitsuda, et al., Current status of level 2 product of Superconducting Submillimeter-Wave Limb-Emission Sounder (SMILES), Proc. SPIE 8176, 2011.
- [4] W. H. Press, et al., Numerical recipes in C (2nd ed.): the art of scientific computing, Cambridge University Press, New York, 1992.
- [5] J. Steinwagner, G. Schwarz, S. Hilgers, Use of a Maximum Entropy Method as a Regularization Technique during the Retrieval of Trace Gas Profiles from Limb Sounding Measurement, J. Atmos. Oceanic Technol., 23(12):1657–1667, 2006.
- [6] C. D. Rodgers, Inverse Methods For Atmospheric Sounding: Theory and Practice, World Scientific, 2000.

- [7] A. Doicu, T. Trautmann, and F. Schreier, Numerical Regularization for Atmospheric Inverse Problems, Springer, 2010.
- [8] M. Ridolfi and L. Sgheri, A self-adapting and altitudedependent regularization method for atmospheric profile retrievals, Atmos. Chem. Phys., 9:1883- 1897, 2009.
- [9] K. Imai, M. Suzuki, and C. Takahashi, Evaluation of Voigt algorithms for the ISS/JEM/SMILES L2 data processing system, Advances in Space Research, 45:669–675, 2010.
- [10] R. H. Dicke, The Effect of Collisions upon the Doppler Width of Spectral Lines, Phys. Rev. 89(2):472–473, 1953.
- [11] L. Galatry, Simultaneous Effect of Doppler and Foreign Gas Broadening on Spectral Lines, Phys. Rev. 122(4):1218- 1223, 1961.
- S. G. Rautian, and I. I. Sobel'man, Usp. Fiz. Nauk. 90:209–236, 1966. [English translation: The effect of collisions on the Doppler broadening of spectral lines, Sov. Phys. Usp, 9(5):701–716, 1967.]
- [13] P. R. Berman, Speed-dependent collisional width and shift parameters in spectral profiles, J. Quant. Spectrosc. Radiat. Transfer, 12(9):1331-1342, 1972.
- [14] H. Tran, et al., Non-Voigt line-shape effects on retrievals of atmospheric ozone: Collisionally isolated lines, J. Quant. Spectrosc. Radiat. Transfer, 111:2012–2020, 2010.
- [15] G. Casa, et al., The line shape problem in the near-infrared spectrum of self-colliding CO<sub>2</sub> molecules: Experimental investigation and test of semiclassical models, J. Chem. Phys., 130:184306, 2009.
- [16] P. M. Banks, and G. Kockarts, Aeronomy, Academic Press, 1973.
- [17] A. Kunz, et al., Chemical and dynamical discontinuity at the extratropical tropopause based on START08 and WACCM analyses, J. Geophys. Res., 116(D24), 2011.
- [18] J.-F. D'Eu, B. Lemoine, and F. Rohart, Infrared HCN Lineshapes as a Test of Galatry and Speed-Dependent Voigt Profiles, J. Mol. Spectrosc., 212(1):96-110, 2002.
- [19] F. Rohart, et al., Galatry versus speed-dependent Voigt profiles for millimeter lines of  $O_3$  in collision with  $N_2$  and  $O_2$ , J. Mol. Spectrosc., 251:282–292, 2008.
- [20] R. Ciurył o, and J. Szudy, Speed-dependent pressure broadening and shift in the soft collision approximation, J. Quant. Spectrosc. Radiat. Transfer, 57(3):411–423, 1997.
- [21] N. J. Livesey, and W. Van Snyder, EOS MLS Retrieval Processes Algorithm Theoretical Basis, JPL D-16159, Version 2.0, 2004.