機械学習を用いたXRISM衛星搭載極低温検出器の 異常検知アルゴリズムの開発

柏崎 未有*1, 计本 匡弘*2

Development of the machine learning-based anomaly detection algorithms for the low-temperature detector onboard the XRISM satellite

KASHIWAZAKI Miu^{*1}, TSUJIMOTO Masahiro^{*2}

ABSTRACT

Early detection of anomalies in spacecraft telemetry data is important for ensuring the safe operation of the spacecraft. The XRISM satellite, launched on September 6, 2023 (UTC), utilizes the Automatic Telemetry Monitor Software (ATMOS) for this purpose. However, ATMOS serves as a general system primarily designed for analyzing time-series telemetry data. Consequently, each mission necessitates dedicated complementary systems. In this article, we present the results of an anomaly detection algorithm applied to the Resolve instrument onboard XRISM. Our methodology entails a machine-learning approach utilizing actual data collected during ground testing. We assess the efficacy of this approach in detecting anomalies in the detector noise spectra and the coldstage temperature data.

Keywords: XRISM, Resolve, anomaly detection, machine learning.

要

安全な衛星運用を実現するため、衛星テレメトリデータの異常を早期に検知することは極めて重要で ある。2023年9月7日(日本時間)に打ち上げられた XRISM 衛星では、異常検知システム ATMOS (Automatic Telemetry Monitor Software) が使用されている。しかし ATMOS はテレメトリ時系列データの 閾値判定を主とした汎用システムであり、データの特性に即した異常検知にはミッションごとの異常 検知システムが相補的に必要である。本研究では、XRISM 衛星に搭載されたミッション機器 Resolve のデータに対する異常検知アルゴリズムの開発を行った。地上試験データを用いて機械学習的な手法 を用い、Resolve 装置のテレメトリデータに現れる二種の異常-検出器ノイズスペクトルに含まれる異常 と、検出器の温度データに含まれる異常-の検知アルゴリズムの開発を通して、同手法の有用性を検証 した。

1. はじめに

機として開発された XRISM 衛星^[15] では、異常検知シ ステムの整備が特に重要と認識されている。

ATMOS (Automatic Telemetry Monitor Software) は、衛 星テレメトリデータ(もしくはその演算)の時系列デー 2016 年に打ち上げられた X 線天文衛星 ASTRO-H^[14] タを閾値判定するものである。即時性が高い反面、複 は、衛星姿勢制御系に起因する事故により、打ち上げ 雑な判定には向いていない。相補的なシステム,すな から約1ヶ月で運用を停止した^[8]。そのため、その後継 わち即時性が低いものの複雑な判定が可能なシステム が必要である。特に運用上重要なものは、閾値判定で は分からない (i) データのパターンに基づいた異常、(ii) データを一次処理しなければ発見できない異常の検知

現在、プロジェクトで採用されている汎用システム

²⁰²³ 年 11 月 30 日受付 (Received November 30, 2023)

東京大学大学院理学系研究科 (Graduate School of Science, The University of Tokyo)

^{*2} 宇宙航空研究開発機構 宇宙科学研究所 (Japan Aerospace Exploration Agency, Institute of Space and Astronautical Science)

である。これらの異常を検知するアルゴリズムを開発 するにあたり、今回は機械学習を利用することにした。

機械学習的手法が衛星テレメトリデータの異常検知 に有効であることは、いくつかの先行研究により示さ れている。まず Inui et al. (2009)^[2] では、人工衛星の電 力サブシステムで発生した異常事例について、いくつ かの次元削減アルゴリズムおよび k-means クラスタリ ングアルゴリズムを用いて異常検知を行い、それぞれ の手法の有効性を示した。また Kawahara et al. (2008)^[9] では、宇宙機の姿勢変更マヌーバを模擬したデータに おける異常検知問題に対し、時系列データにおける異 常発生時刻を、機械学習を利用した変化時刻検知の汎 用的なアルゴリズムを部分空間法を用い検証し、手法 の有効性を示した。しかし、機械学習においては汎用 的な手法は存在しないので、それぞれの装置のドメイ ン知識を活用しながらそれに特化した異常検知アルゴ リズムを開発する必要がある。

XRISM 衛星に搭載される Resolve 装置^[16] は、X 線 マイクロカロリメータ検出器を擁した X 線分光器であ る。6×6 ヒ[°] クセルからなる X 線検出器の熱浴を極低 温(約 50mK)に保持し、1つずつの X 線光子入射に伴 う温度上昇の時系列データを軌道上で処理してエネル ギーを決定する。そのデータの特質として、(1)時間ス ケールや温度データの幅広いダイナミックレンジ、(2) 周波数やエネルギー空間で表現される検出器ノイズデー タ、などがある。これらの特質を踏まえた、同装置に特 化した異常検知が必要である[18]。

そのため、最初のステップとして、今回、2019年か ら 2022 年にかけて行われた Resolve 装置の地上試験の データを活用し、異常検知アルゴリズムを開発と検証 を行った。この結果を参考にして、従来のしきい値判 定に対する優劣の比較や、実際の運用に組み込む異常 検知システムの要求分析と設計などを行うが、それは 本稿の範囲外である。

つの異常を検知する異常検知アルゴリズムの開発を行っ た。一つ目は、検出器のノイズスペクトルに含まれる異 常である。周波数空間で表現された検出器ノイズスペ クトルデータにおいて、特定の周波数帯域で現れ分光 性能を劣化させる既知のノイズ源が存在する^[4,5,17]。そ のようなノイズが出現する時間帯を検知し、その時間 帯を観測時間から除去して、観測性能の品質を保証す る必要がある。二つ目は、検出器の温度データに含まれ る異常である。50 mK の温度ステージは、断熱消磁冷 凍機 (ADR; adiabatic demagnetization refrigerator^[7]) に より温度制御されている。温度安定性が検出器のゲイ ン安定性、すなわち分光性能に直結するので、安定度 を損なう事象を検知する必要がある。ここで、ADR は 約2日に一度1時間ほどの再磁化をしながら使用する。 リサイクルの際は、50 mK の制御が特定のパターンを たどって外れる。これは正常な運用なので、異常とみ なさない工夫が必要である。

本稿の構成は以下の通りである。まず、§2で、本研 究で用いた異常検知アルゴリズムを概観する。次に、 §3で、実データに適用させた結果を述べ、§4で結論を 述べる。

2. 異常検知アルゴリズム

異常検知アルゴリズムは、外れ値検知と変化点検知に 大別される^[10]。外れ値検知とは、正常なデータが従う 確率分布から大きく外れたデータ点を検知することで ある。変化点検知とは、連続する時系列データが異常 な変化をする時刻を検知することである。今回は、検 出器ノイズスペクトルに含まれる異常には外れ値検知 を、温度データに含まれる異常には変化点検知を用い た。以下、本稿で用いた異常検知アルゴリズムを概説 極低温検出器を要する Resolve 装置に特に有用な、二 する。詳細は参考文献^[12,3] を参照されたい。

2.1. 外れ値検知

外れ値検出のアルゴリズムには、教師ありや半教師あ り学習が利用される。教師あり学習とは、正常・異常の ラベルがついた教師データからラベル付けのルールを 学習し、未知のデータが異常であるかを推測する機械 学習的手法の一種である^[1]。一方、半教師あり学習で は、正常データセットのみを機械学習的手法で学習し、 学習した正常データのルールから外れたデータを異常 と推測する。異常検知では、学習データとして正常デー タが圧倒的多数になったり、異常パターンが多様になっ たりするため、半教師あり学習が望ましいが、異常を 明示的に学習させないので、判定精度は落ちる。以下、 教師データを $Y_{train} = \{y_1, y_2, ..., y_{Ntrain}\}$ 、テスト データを $Z_{test} = \{z_1, z_2, ..., z_{Ntest}\}$ とする。

2.1.1. Stochastic Gradient Descent Classifier

Stochastic Gradient Descent (SGD) classifier は、確率的 勾配降下法をもちいて、教師データの二つのカテゴリ を類別する実数関数を求める教師あり学習の一種であ る^[12]。ここで類別する実数関数とは、入力データ $\mathbf{x} = \{\mathbf{x}_1, \mathbf{x}_2, \dots, \mathbf{x}_n\}$ に対し

$$f(\mathbf{x}) = \omega_1 \mathbf{x}_1 + \omega_2 \mathbf{x}_2 + ... + \omega_n \mathbf{x}_n + \mathbf{b}$$
 (1)

と表され、f(x)の符号によって正常と異常が分類される。

この関数のパラメータを定めるため、教師データ Y_{train}に対し、以下の式が最小となるパラメータを探 索する。

$$E(\boldsymbol{\omega},\boldsymbol{b}) = \frac{1}{Ntrain} \sum_{i=1}^{Ntrain} L(\boldsymbol{y}_i,f(\boldsymbol{y}_i)) + \alpha R(\boldsymbol{\omega}) \quad (2)$$

ここで、 $\boldsymbol{\omega} = \{\omega_1, \omega_2, \dots, \omega_{Ntrain}\}$ である。L は教師 データに対する損失項であり、教師データに対し分類 を間違えるとスコアが増えていく。R($\boldsymbol{\omega}$) は正則項であ り、式が複雑になるほど値が増えることで、教師デー タに対する過学習を抑制する。 SGD Classifier は、式(2)を最小とするパラメー タ探索のため、確率的勾配降下法を用いる。確率的勾 配降下法では、まず初期パラメータ θ においての実数 関数の勾配を求める。そして勾配の符号方向に、以下 の式のように次の点を取りパラメータを更新する。

$$\theta := \theta - \zeta \frac{\mathrm{d}f(\theta)}{\mathrm{d}\theta} \tag{3}$$

ζは一定値である。これをランダムに取り出したサンプ ルに対して繰り返し、勾配が0になるパラメータを、最 適なパラメータとする。

SGD Classifier を用いる際、scikit-learn ライ ブラリ^[21,22] を用いた。scikit-learn における、SGD Classifier の主要なパラメータ¹ は、表 1のとおりで ある。

実際のモデルの検討では、初めに線形モデルを試し、 分けるデータが線形モデルで分類できるかを検証した。 そして、うまくいかなかった場合は非線形モデルを試す 方針を立てた。そこで一般的に使われる線形モデルの 一つであり、多データでも対応できる SGD Classifier を検討した。

Table 1: SGD Classifier の主要なパラメータ

パラメータ	内容
penalty	正規化の種類
loss	損失関数の種類
alpha	正規化の強さ

2.1.2. クラスタリングを用いた再構成誤差法

クラスタリングを用いた再構成誤差法は、半教師学習 を用いた異常検知アルゴリズムの一種である。このア ルゴリズムでは、正常なデータには一つ以上の特定の 形やパターンがあると仮定する。そして、正常データ はパターンごとに、データ空間でいくつかのクラスタ (群)を形成すると期待される。どの正常なクラスタに

¹https://scikit-learn.org/stable/modules/generated/sklearn. linear_model.SGDClassifier.

も属さないデータは、異常なデータとみなす。

再構成誤差法では、以下のような手順により異常検 知を行う^[2]。まず正常な教師データ Y_{train} を k 個のク ラスタにクラスタリングする。このときそれぞれのク ラスタ中心を $\mu_1, \mu_2, \dots, \mu_k$ とする。任意のテストデー タ $z_i \in Z_{test}$ について、一番近いクラスタ中心が μ_j で あるとき、 z_i に対する再構成ベクトル z_i を

$$\hat{z_i} = \mu_j \tag{4}$$

とする。このとき元のベクトルと再構成ベクトルとの 差として定義する再構成誤差 E_{clustering} は

$$\mathbf{E}_{\text{clustering}} = \|\hat{z}_{i} - z_{i}\|^{2} \tag{5}$$

と表される。異常なデータは再構成誤差が大きくなり、 これが閾値 s よりも大きいとき異常とみなす。すなわち、

$$E_{\text{clustering}} > s$$
 (6)

となるとき、テストデータ zi を異常と判定する。

2.2. 変化点検知

2.2.1. ChangeFinder

変化点検知アルゴリズムの一種として Change Finder が 知られている。時刻 t 以前の時系列データを SDAR (sequentially discounting auto regressive) モデルにあてはめ、 時刻 t の観測値が実際に観測される確率を算出し、ス コアリングすることで変化点検知を行う^[3]。

ここで SDAR モデルとは、自己回帰モデル(AR; auto regressive モデル)という時系列モデルのパラメータ推 定の計算量を軽減した時系列モデルである。AR モデル でパラメータを推定するには、変化点検知アルゴリズ ムでは AR モデルの係数を時間ごとに変化するモデルを 仮定するので、推定の計算量は多くなる。そこで SDAR アルゴリズムでは、現在の値と過去に求めたパラメー タのみを用いて推定し、計算量を軽減している。 AR モデルは定常な時系列データのみに対応するのに 対し、SDAR モデルは非定常なモデルにも対応できるよ う推定値に対して忘却パラメータrを設定できる。これ を用いると、共分散行列 Σ の最尤推定量を更新する際、

$$\hat{\boldsymbol{\Sigma}} := (1 - \mathbf{r})\hat{\boldsymbol{\Sigma}} + \mathbf{r}(\mathbf{y}_{t} - \hat{\mathbf{y}_{t}})(\mathbf{y}_{t} - \hat{\mathbf{y}_{t}})^{\mathsf{T}}$$
(7)

として更新し、rが0に近づくほど、定常な時系列モデ ルとなる。そして更新した共分散行列をもとに、他の パラメータも定める。

次にアルゴリズムを説明する。まず時刻 t までの時 系列データ $Y_{1:t-1} = \{y_1, y_2, \dots, y_{t-1}\}$ に対し、SDAR モデルを構築する。この時構築された SDAR モデルか ら得られる確率密度関数を $p(y_t|Y_{1:t-1})$ とする。この 確率密度関数に対し、時刻 t のデータ y_t における変化 点スコア score_v(y_t) を

$$score_{\mathbf{y}}(\mathbf{y}_{t}) = -\log p(\mathbf{y}_{t}|\mathbf{Y}_{1:t-1})$$
(8)

とする。次にウィンドウ幅1を定め、ztを

$$z_{t} = \frac{1}{l} \sum_{i=t-L+1}^{t} score_{y}(y_{i})$$
(9)

のように求める。score_y(y_i)で変化点を検知すると、その 変化点がその後の検知に与える影響が大きくなってしま う。そこで score_y(y_t)の移動平均系列 Z_{1:t} = { $z_1, ..., z_t$ } を計算し、再度その SDAR モデルを考え変化点検知を 行うことにする。よって、この操作で得られる確率密 度関数 q($z_t|Z_{1:t-1}$)を用いて、時刻 t における変化点 スコア score_z(t) を

$$score_{z}(t) = -\log q(z_{t}|Z_{1:t-1})$$
(10)

と計算する。最後に時刻 t における変化点スコアに対し、閾値 s を設定し、

$$score_z(t) > s$$
 (11)

となる時刻tを、変化点として検出する。

10

rtHz]

/u] 101

power

3. 異常検知アルゴリズムの開発

3.1. 検出器ノイズスペクトルの異常検知

3.1.1. 現象の背景

Resolve 装置で X 線を検出する際、約 500 Hz 以下での ノイズが X 線イベントのエネルギー分解能に影響する。 その影響は、周波数が低いほど大きい。この周波数帯 域にパワーを持つノイズ源を監視し、その異常を検知 する必要がある。地上試験を通していくつかのノイズ 源が特定されたが、ここでは検出器外部からの電磁・微 小擾乱干渉に起因する以下の2つのノイズ(それぞれ MTQ ノイズ、beat ノイズと呼ぶ)を対象とする。

(1)磁気トルカ (MTQ; magnetic torquer) による電磁干渉ノイズ。MTQ は XRISM 衛星に搭載される姿勢制御系のサブシステムの一つである。MTQ はコイルに電流をかけて地球磁場と作用させることで、XRISM 衛星にに蓄積された角運動量を散逸する。この時、127 Hz のパルス幅変調で磁場強度を調節するので、127 Hz とその高調波でのピークがノイズスペクトルに生じる(Fig. 1)。また、検出器アレイを構成する 36 個のピクセルのうち、0,9,18,27 番ピクセルにより強い線ノイズが立つことが知られている。これらのピクセルからのアナログ信号線がバンドルの端にあることから、外的影響を受けやすいためと考えられている^[4]。



$$\cos(2\pi n f_1 t) + \cos(2\pi m f_2 t)$$

= $2\cos\left(2\pi \frac{n f_1 - m f_2}{2}t\right)\cos\left(2\pi \frac{n f_1 + m f_2}{2}t\right)$ (12)

という波が生じる。すなわち、時空間において、振幅が 周波数 $\left|\frac{nf_1-mf_2}{2}\right|$ で変動する波(うなり)が生じる。通 常、フーリエ空間ではこのうなり周波数は現れない(単 に nf₁ と mf₂ に分解されるだけである)が、振幅に対 して非線形応答があると、うなり周波数 $\left|\frac{nf_1-mf_2}{2}\right|$ にも パワーが分配される。実際、*Resolve* 装置では、(n,m) = (24,7),(15,4) のときの beat ノイズが実際に観測されて いる (Fig. 2)^[5]。この時、うなりの周波数が f₁ や f₂ よ りも低周波数帯域にくるので、特に重要である。

Fig. 1: 2022/06/09 に取得した MTQ ノイズなし (上)、2022/06/09 に 取得した MTQ ノイズあり (下)の 8k noise spec の一例



Fig. 2: 2022/06/09 に取得した Beat ノイズが発生していない時刻の 8k noise spec の一例(上)、2019/12/11 に取得した Beat ノイ ズが発生している時刻の 8k noise spec の一例(下)

3.1.2. 開発項目

Resolve 装置の運用では、1日に1回程度で、ノイズス ペクトル (8k noise spec) が全ピクセルに対して取得さ れる。これらから、上述の2つのノイズが発生してい るかを検知するアルゴリズムを開発する。

異常検知に際し重要となる指標として、実際に異常 であったもののうちどれだけ異常と予測できたかの割 合を示す「真陽性率」、実際は正常であったのに異常と 予測された「偽陽性率」がある^[13]。今回は、検討した モデルで真陽性率の目標値を 0.9 と設定し、これを超 える検知を行うことができるのか、そして真陽性率 0.9 を超える検知を行う場合、偽陽性率はどの程度の値に なるかを検討した。

学習データとして、*Resolve* 装置の地上実験で、 2021/05/06から 2022/06/17 までの期間(衛星初期電気 試験)で得られたデータを用いた。8k noise spec 一つ のサンプルは、36 ピクセル × 4096 周波数ビン(1.5 Hz から 6.25 kHz まで 1.5 Hz の周波数分解能)のデータで ある。

3.1.3. 異常検知

MTQ ノイズ このノイズが強く現れる周波数を含む 10-400 Hz の帯域を、線ノイズが強くあらわれる4つ のピクセルのみに対して、学習及びテストをする。こ のノイズは、すべてのピクセルに同時に出現するので、 ピクセルを絞ってもノイズ発生時間帯を特定するには 問題ない。

8k noise spec のデータとして、MTQ が確実に駆動し ている時刻の82サンプル、それ以外の時刻の11597サ ンプルを用意した。ここからランダム抽出によりテス トデータを構成した。テストデータは、MTQ ノイズが 立っていないデータ115 サンプル、MTOを駆動時に127 Hz とその倍波でピークが立っている 25 サンプルから なる。それ以外のサンプルは、教師データとパラメー タ推定用データとした。これらのデータでは、MTQ を 駆動している時間帯は既知なので、その時に取得され た 8k noise spec を異常、それ以外で取得されたものを 正常とラベル付けをした。ただし、試験中に MTQ を駆 動した時間が少なく、異常データのサンプル数が少な かったので、モデルの最適パラメータ探索の精度や学 習精度が低下した。ゆえに今回は、SMOTE(Synthetic Minority Oversampling Technique)^[6]をもちいて異常サ ンプルを増やし、正常サンプル数と均一な数にした。こ れにより、MTQ ノイズサンプルは正常サンプルの同数 のサンプル数に増やした。ただし、SMOTE 等を用いた オーバーサンプリングを行うことで、元データの相関 を損なう可能性や、過学習を引き起こす可能性が考え られることには、注意が必要である。

過学習の影響を減らすため、グリッドサーチを用い て、パラメータチューニングを行った。それぞれのデー タを標準化させたのち、SGD Classifier のパラメータ を決めるため、パラメータ検証用データに対し、グリッ ドサーチを行った。その結果、SGD Classifier のパラ メータのうち、penalty は L1、alpha を 1×10⁻⁷、loss を squared_hinge とした。

以上のように構築したアルゴリズムに、検証用データの標準化をクラスタ数探査用、テスト用に対して用い、 以上の真陽性率での検知が可能であることが示された。 加えて、偽陽性率も十分に小さく、高い確度で異常を 検知できることが示された。

Table 2: SGD Classifier での MTQ ノイズ検知の混合行列

		判断された結果	
		異常	正常
実際の結果	異常	25	0
	正常	5	110

Beat ノイズ 今回は、対象ノイズが強く現れる 15 Hz 以下を学習・テストする周波数帯とした。Beat ノイズ は多種のパターンを持つ。そこで再構成誤差法^[2]を利 用することにした。この手法は、半教師あり学習を用い た異常検知アルゴリズムの一つであり、beat ノイズの ように表現の種類が多様な異常サンプルも判別しやす いと期待される。再構成誤差法には、次元削除もしく はクラスタリングを用いたアルゴリズムがある。複雑 な教師データの場合、後者のほうが精度が良い結果が 得られることが先行研究^[2]より明らかになっているの で、今回はクラスタリングを用いた再構成誤差法を用 いた。クラスタリングのアルゴリズムとしては k-means を用いる。

今回用いる 8k noise spec の全サンプルは、beat ノイ ズが発生している時刻の1356 サンプル、それ以外の時 刻の 11593 サンプルである。ここからランダム抽出で テストデータを構成した。テストデータは、beat ノイ ズが発生している 116 サンプル、発生していないサン プル 678 サンプルである。残りを、教師データとパラ メータ(クラスタ数)推定用データとした。これらの データでは、beat ノイズが発生している時間帯は既知 なので、その時に取得された 8k noise spec を異常、そ れ以外で取得されたものを正常とラベル付けした。

を適用した。異常データ 25 サンプルと正常データ 115 標準化を行った。その後、クラスタ数推定用データに対 サンプルを用いてテストした結果を混合行列として表 しクラスタリングを行い、エルボー法によって最適な 2に示す。真陽性率は1.0、偽陽性率は0.04となり、0.9 クラスタ数を探索した。その結果、クラスタ数を2に 設定して2値分類を行った。

> 結果、AUC (area under curve) 値は 0.92 となった。こ こで AUC 値は ROC (receiver operating characteristic) 曲 線の下部の面積であり、1 に近いほど誤判定が少なく検 出率が高い良い検出器であることを示す指標である。再 構成誤差に対する閾値を真陽性率が0.9となる点として 定めたとき、偽陽性率 0.35 となった。これは改善すべ き課題である。

3.2. 温度データの異常検知

3.2.1. 現象の説明

Resolve 装置の検出器が搭載された極低温ステージの温 度制御をする ADR^[7] が正常な作動をすることは、Resolve 装置の高エネルギー分解能保持に必要不可欠であ る。ADR はエントロピー一定で消磁をすることで温度 が下がる断熱消磁を利用しており、ある程度消磁が続 くと、冷却を継続するため再磁化をする必要がある。こ の再磁化を ADR recycle という。ADR recycle が行われ るときは、検出器ステージの温度が Fig. 3 のよなパター ンで変化することが観測されている。



Fig. 3: ADR recycle 中の検出器ステージの温度変化の一例

Resolve 装置の検出器ステージの温度は、いくつかの まず教師用データに対して標準化をした。そして、そ 時刻で温度変化していることが観測され、中には ADR recycle での温度変化パターン以外の異常パターンでの (1) 12446251 秒間の時系列温度データを 1800 s×6914 温度変化が見られた^[11] また ADR recycle 自体も、磁化 電流を流す超伝導線がクエンチするなどして異常が発 生する可能性がある。

3.2.2. 開発項目

Resolve 装置の検出器ステージの温度が正常な ADR recycle 以外のパターンでの温度変化をする時刻もしくは、 ADR recycle が失敗した時刻を検知する。このとき必要 となるのが、以下のようなアルゴリズムである。

- (1) 検出器ステージの温度が時間変化をした時刻を検 知する検出器
- (2) (1) で検知した時刻以降の温度変化が異常であるか を検知する分類器

今回は、そのうち(1)の検出器ステージが温度変化を した時刻を検知する検出器の作成のみの開発を行った。

3.2.3. 開発と性能

用いたデータセット 今回用いたデータセットは、Resolve 装置の地上実験(2022/1/24 から 2022/06/17 まで の期間)で得られた HK データのうち、検出器ステー ジの 50 mK モニター用温度データを用いた。

与えられた時系列データは、1sごとにサンプルされ た連続データであるが、欠損値も散見された。欠損区 間は、null 扱いとした。全サンプル数は 12446251 s 分 である。変化点検知の際に用いるパラメータの調整は 難しいため、すべての区間を変化点検知の対象とする と、検知精度が低下する。そこで変化点検知にかける 前に、検知したい区間をある程度特定し、変化点の検 れに対し ChangeFinder では、変化点のみを高く出力さ 出の精度を向上させる必要があった。そこで、以下の れるので、今回のような変化開始時刻の検知に適して 手順を踏み、変化点検知を行う区間を絞った。

- に区切り、これを一区間とした。ADR recycle にか かる時間が約 60–90 分であることを鑑みた。
- (2) 一区間の温度データのうち、温度が 52 mK 以上と なる時刻が一つでもある区間を抽出した。温度計 グリッチなどによる影響を除くためである。
- (3) (2) で抽出した区間のうち、ADR recycle 中である ことを示す 500 mK 以上となる区間を除いた。
- (4) (3) で抽出した区間の前後の区間をつなげた 7200 s を新たな区間とした。この区間に対して、k-means を用いてクラスタリングを行い、2クラスに分類し た。そのうちの欠損値が含まれるデータが分類さ れるクラスタ内のデータを除いた。

データを排除するために実行した。Step 2 と Step 3 では想定される対象外のデータを取り除いたが、Step 4 では二値分類を行うことで、50 mK に保たれている データ内での異常な温度変化や、ADR Recycle による 変化以外のものを検出することを目的とした。Step 4の 結果、欠損値が含まれるデータが含まれるクラスタと、 50 mK に保たれているデータに分類された。したがっ て、欠損値を含むクラスタのデータは対象外とし、除 外した。

ChangeFinder を用いた検出器ステージの温度変化点検 **知** § 3.2.3 で分割した区間の温度データに対し、ロー パスフィルタをかけてから ChangeFinder アルゴリズム を適用した。

変化点検知の際、微分値に対して閾値を設定し変化 点を検知する方法が主流だが、この方法では閾値以下 の変化点を検知できないことに加え、変化点以降の変 化の傾きが大きい時刻に高く微分値が出力される。そ いる。

次にローパスフィルタを用いた理由として、一部 ADR てしまい、定常状態を正しく把握できず、温度揺らぎ recycle が生じる前後で温度の微小な変化が多く、ADR に誤検出が発生していたものが、二段階目の処理によっ recycle 開始時の変化が的確に検知されなかった。ゆえ に変化点検知を正確に行うため、カットオフ周波数を 0.05 Hz としてローパスフィルタをかけた。加えて欠損 値の温度データの前後10sの変化点スコアに0をかけ、 補間したデータに対し変化点検知を行わないようにし た。カットオフ周波数は、いくつかのデータを用いて 最適値を決めた。ADR リサイクル以外の変化点、特に 変化温度が 10 mK 程度の異常な温度変化を検出できる ことを重視した。

ChangeFinder のパラメータ (§ 2.2.1) は、r を 0.05、 SDAR モデルのオーダーを1、Lを1.5とし、変化点検 知を行った。Fig. 4 が ADR リサイクル時の算出された 変化点スコア、Fig. 5 が温度揺らぎ時の算出された変化 点スコアである。算出された変化点スコアに対し、スコ アが20以上になる時刻を検出した結果、143区間で変 化点が 660 個検出された。しかしこの時、Fig. 5 のよう な温度揺らぎのところで、変化点検知が過剰に反応して しまった。この条件では、単なる温度の揺らぎまで変 化点として検出されている。そのため一段階目で検知 した変化点が、ADR による温度変化や異常な温度変化 であるか、単なる温度揺らぎであるかを区別するため、 二段階の変化点検知を実行した。

まず ADR や異常な温度変化は、一定の状態から急激 に温度が変わるものである。対照的に、温度揺らぎは 連続的に発生する。このため、一段階で検出された変 化のタイムスタンプが本当に ADR や異常な温度変化で あるのかを確かめるため、二段階目では、検知した時 刻に対し前 1000s、後ろ 100s を取り、合計 1100s の区 間で再度変化点検知を行った。この時は ChangeFinder のパラメータを、rを0.01、Lを7.5とした。これによ り温度揺らぎでの部分は定常性を持つので、検知点ス コアが Fig. 4 のように相対的に小さくなる傾向が見れた。 つまり、最初の段階で取り出した区間が適切でなく、変 化点と判断する範囲がごくわずかな時間内に制限され てしまい、定常状態を正しく把握できず、温度揺らぎ に誤検出が発生していたものが、二段階目の処理によっ

て正確に判定できるようになった。これにより閾値を 50 に設定することで、温度揺らぎによる変化点検知の 数が削減でき、見た目で判断したものを摘出できる結 果になった。

この時得られた変化点時刻は 289 点となった。検知 した点を確認すると、全体の約 1/4 は ADR recycle に よる温度変化時刻や異常な温度変化時刻であり、本来 目的とした時刻を検知していた。しかし一方で、残り は温度揺らぎやグリッチによる変化点等本来検知する 必要のない温度変化時刻を検知していた。これらを取 り除くためには、さらにヒューリスティックな手法を重 ねる必要があり、ChangeFinder のみによる温度変化検 知では、今回目的とする変化時刻検知は難しいと判断 された。







Fig. 5: 2022/2/5 での温度揺らぎ時の温度変化における、一段階目の 変化点スコア(上)と二段階目の変化点スコア(下)。下図の 緑の点が、二段階目で変化点検知をしている時刻である。

4. 結果・考察

本稿では、XRISM 衛星に搭載されたミッション機器 Resolve のデータに対する異常検知アルゴリズムの開発に ついて紹介した。地上試験データを用いて機械学習的 な手法を用い、Resolve 装置のテレメトリデータに現れ る二種の異常 —検出器ノイズスペクトルに含まれる異 常と、検出器の温度データに含まれる異常— を対象と した。

まず異常ノイズスペクトル検知について、今回は MTQ ノイズと beat ノイズという既知の異常を検出対 象とした。MTQ ノイズに関しては、教師あり学習にも とづき SGD Classifier を用いて検出を行った結果、真 陽性率 1.0、偽陽性率 0.04 での検出ができた。Beat ノ イズに対しては、半教師あり学習にもとづき、クラス タリングを用いた再構成誤差法を用いて検出を行った 結果、真陽性率 0.9、偽陽性率 0.37 での検出ができるこ とが示された。MTQ ノイズに関しては、機械学習で一 般的に用いられるモデルを使用した場合の結果である が、実用化を十分目指せるレベルの結果であることが 示せた。Beat ノイズに関しては、適切な閾値を設定す ることで、十分な真陽性率での検知ができることが示 されたが、同時に偽陽性率が高くなり、誤検知が多く なることが分かった。ゆえに、先行研究^[2] で検討され た VQPCA のような、通常用いられるモデルよりも複 雑なモデルを用いた再構成誤差法を検討し、偽陽性率 を低下させることが必要と考えられる。

次に異常温度変化時刻検知について。検出器面の温 度データを約5ヶ月分処理し、289点の温度変化を検 知した。このときの検知した変化点には、正常な ADR recycle による温度変化とそれ以外の温度変化が混在し ていた。全体のうち 1/4 は ADR recycle による温度変 化や異常な変化時刻(検出対象とするもの)であった。 しかし残りは、温度揺らぎやグリッチによる温度変化 であった。更に、アルゴリズムとして、ChangeFinder のパラメータを手動で調節する、適切なローパスフィ ルタを施すパラメータの異なる処理を2段階でかける など、ヒューリスティックに最適値を見つけていく過程 が必要であった。異常ノイズスペクトルの検出で用い た古典的な機械学習手法とは異なり、異常温度変化時 刻検知では時系列解析手法を用いたが、これを実用化 するためには、ChangeFinder 以外の、別の変化点検知 アルゴリズムも検討する必要があると考えられる。

謝 辞

立教大学山田真也氏、宇宙科学研究所金丸善朗氏、匿 名査読者に原稿へのコメントを頂いた。本研究を進め るうえでお世話になった、宇宙科学研究所海老沢研教 授、横浜国立大学中村正吾准教授、及びXRISM Resolve チームメンバーの皆様に謝意を表する。

References

- [1] 塚本 邦尊,山田 典一,大澤 文孝,中山 浩太郎,松尾 豊.東京 大学のデータサイエンティスト育成講座: Python で手を動か して学ぶデータ分析.マイナビ出版. 2019. p198
- [2] 乾 稔, 矢入 健久, 河原吉伸, 町田和雄. 次元削減の再構成誤差 を用いた異常検知手法の比較, JSAI, Vol.JSAI2009, 2009. pp. 1B12 - p. 1B12

55

- [3] 島田 直希. 時系列解析: 自己回帰型モデル・状態空間モデル・ 異常検知, Timeseriesanalysis. 共立出版. 2019. p. 155- p. 157
- [4] KURIHARA Miki, TSUJIMOTO Masahiro, ECKART Megan, et.al. Ground test results of the electromagnetic interference in the x-ray microcalorimeter onboard XRISM. In Space Telescopes and Instrumentation 2022: Ultraviolet to Gamma Ray, SPIE, Vol. 12181, 2022, pp. 1445–1458.
- [5] IMAMURA Ryuta, TSUJIMOTO Masahiro, AWAKI Hisamitsu,et. al., In X-Ray, Optical, and Infrared Detectors for Astronomy X, SPIE, Vol. 12191, 2022, pp. 763–770.
- [6] CHAWLA V.Nitesh, BOWYER W. Kevin, HALL O. Lawrence ,PHILIP W. Kegelmeyer SMOTE: Synthetic minority oversampling technique. n Journal of Artificial Intelligence Research. Vol. 16, 2002, pp. 321–357.
- [7] SHIRRON J. Peter, KIMBALL O. Mark, JAMES L. Bryan, et.al., Space Telescopes and Instrumentation 2016: Ultraviolet to Gamma Ray, SPIE, Vol. 9905, 2016, p. 99053O.
- [8] 宇宙開発利用部会 X 線天文衛星「ひとみ」の異常事象に関 する小委員会, X 線天文衛星 ASTRO-H「ひとみ」異常事象調 査報告書, 国立研究開発法人 宇宙航空開発研究機構, 2016, p. 22 - p. 49
- [9] KAWAHARA Yoshinobu et al. Change-Point Detection Algorithms based on Subspace Methods. Transactions of the Japanese Society for Artificial Intelligence. Vol.23. p. 76 - p. 85
- [10] 并手 剛, 杉山 将, 異常検知と変化検知 = Anomaly detection and change detection, 講談社, 2015, p. 3
- [11] HASEBE Takashi, IMAMURA Ryuta, TSUJIMOTO Masahiro, et.al., Ground test results of the micro-vibration interference for the x-ray microcalorimeter onboard XRISM. spie. Vol. 1218. 2022. p. 1527 - p. 1539
- [12] BOISBERRANGER du Jérémie, BOSS-CHE Van den Joris, et.al., scikit-learn. 2007. https://scikit-learn.org/stable/index.html 2023.4.17 参照
- [13] 日本統計学会. 統計学実践ワークブック. 学術図書出版社. 2020. p. 210

- [14] TAKAHASHI Tadayuki, KOKUBUN Motohide, MITSUDA Kazuhisa, et. al. The ASTRO-H (hitomi) x-ray astronomy satellite. SPIE. Vol. 9905. 2016. p. 99050U
- [15] TASHIRO Makoto, MAEJIMA Hironori, TODA Kenichi, et al. Status of x-ray imaging and spectroscopy mission XRISM. SPIE. Vol 11444. 2020. p. 176
- [16] ISHISAKI Yoshitaka, KELLEY Richard L., AWAKI Hisamitsu et.al., Status of resolve instrument onboard x-ray imaging and spectroscopy mission XRISM. SPIE. Vol 12181. 2022-9. p. 12181
- [17] HASEBE Takashi ,IMAMURA Ryuta , TSUJIMOTO Masahiro et.al, Ground test results of the micro vibration interference for the x-ray microcalorimeter onboard XRISM. SPIE. Vol.12181. 2022-8 p. 1527 - p. 1539
- [18] TSUJIMOTO Masahiro. Development of the data monitor system of the Resolve instrument onboard the XRISM satellite. JS-SIJ. Vol.12. 2023-2. p.1 - p. 6
- [19] ISHISAKI Yoshitaka, KELLEY Richard L., AWAKI Hisamitsu et.al., Status of resolve instrument onboard x-ray imaging and spectroscopy mission XRISM. SPIE, Vol 12181. 2022-9. p. 409 p. 430
- [20] KANAO Ken'ichi , YOSHIDA Seiji, MIYAOKA Mikio et.al, Cryogen free cooling of ASTRO-H SXS helium dewar from 300 K to 4 K. Cryogenics. Vol. 88. 2017-12. p. 143 - p. 146
- [21] FABIAN Pedregosa. GAEL Varoquaux et.al. Scikit-learn: Machine Learning in Python. Journal of Machine Learning Research. Vol.12 2011. p.2825 - p. 2830
- [22] LARS Buitinck, GILLES Louppe, MATHIEU Blondel et.al., API design for machine learning software: experiences from the scikit-learn project. arXiv preprint arXiv:1309.0238 2013 p. 108 - p. 122