# 小惑星探査機「はやぶさ2」の航法誘導制御における 自動・自律機能

Autonomy for Guidance, Navigation and Control of Hayabusa2

照井 冬人 Fuyuto Terui	宇宙航空研究開発機構 Japan Aerospace Exploration Agency (JAXA) terui.fuyuto@jaxa.jp
津田 雄一	(同上)
Yuichi Tsuda	tsuda.yuichi@jaxa.jp
尾川 順子	(同上)
Naoko Ogawa	naoko.ogawa@isas.jaxa.jp
三桝 裕也	(同上)
Yuya Mimasu	mimasu.yuya@jaxa.jp

Keywords: Hayabusa2, asteroid exploration, spacecraft, optical navigation, guidance, control

### 1. はじめに

2014年に打上げが予定されている、はやぶさ2<sup>1)</sup>の ミッション概要を図1に示す. はやぶさが探査を行っ た Itokawa (S-type)とは異なるタイプの小惑星 1999JU3 (C-type)を目指し、同様にタッチダウン、サ ンプル回収を行う予定である.

小惑星近傍での相対位置制御、接近、タッチダウン のための航法誘導制御 (GNC:Guidance, Navigation and Control) においては、

・目標とする小惑星 1999JU3 の情報は地上からの観測に よって、ある程度推定可能ではあるが、その3次元形 状、姿勢運動のスピン軸・スピン周期、表面反射率、 重力に関する不確定性は高く、Itokawaの場合とは異 なる戦略を強いられる可能性がある.

- ・新たに衝突装置と呼ばれる機器で小惑星表面にクレー タを生成するという運用が追加された.
- 小惑星内部の物質を採取する目的で、クレータ周辺に ピンポイント・タッチダウン(高精度な着陸)すると いう新たな運用が追加された.

といった理由から、変更・新規の部分が少なからず存 在する.



図1 はやぶさ2ミッション概要



基本的に宇宙開発における自動化・自律化機能に対 する考え方は保守的、すなわち、安全性最重視であ り、事前の想定の範囲外の機能が創発的に発揮される ことを期待することは有り得ず、想定の範囲内の機能 を確実に遂行するための手段と見なされる.したがっ て、特に深宇宙探査のような不確定性の高いミッショ ンでは、常に完全自律を目指すことは求められず、「地 上でできることは地上で行う」といった地上での人間 の判断を介在させたものとなる.

本稿では、はやぶさ2の小惑星近傍でのGNCにおける自動・自律機能に関して、特に、地球から離れ通信時間に約20分という大きな遅れが存在する条件下でどのような機能が求められ、用いられているか、に焦点を当て、紹介する.

### 2. 姿勢軌道制御系 (AOCS)

### 2.1. AOCS ハードウェア構成

はやぶさ2 AOCS(Attitude and Orbit Control Subsystem)のセンサ、アクチュエーター覧を表 1, 2 に、外観での機器配置を図 2,3 に示す.

表 1 AOCS センサー覧		
略称	機能・計測値	
CSAS	粗太陽センサ:太陽方向	
STT	恒星センサ:慣性姿勢	
IRU	慣性基準装置: 姿勢レート	
ACM	加速度計:並進加速度	
ONC-W1	光学航法カメラ "Optical	
	Navigation Camera"	
	画角 60x60[deg]	
LIDAR	レーザ高度計 "LIght,raDAR":探査	
	機から小惑星表面までの距離を測定	
	(高度 30[m]~30[km])	
LRF-S1	レーザレンジファインダ "Laser	
	Range Finder":探查機直下方向	
	に対し 30deg 傾けた方向に 4 本レ	
	ーザビームを照射し、小惑星表面	
	とのローカルな相対傾斜及び高度	
	を測定(高度 5[m]~40[m])	
TM	ターゲットマーカ"Target	
	Marker":直径10[cm]の表面が再	
	帰反射特性を持つシートで覆われ	
	たバウンド特性が低い球	
FLASH	フラッシュランプ:タッチダウン時	
	の ONC-W1 の画像に基づく TM の画	
	像認識用ストロボ照明	

表 2 AOCS アクチュエーター覧

略称	機能
RCS	"Reaction Control System":12 本の
	化学推進スラスタで、姿勢制御、位置
	制御に用いる.
RW	リアクションホイール"Reaction
	Wheel":X-Y-Z & Z軸に配置. 姿勢制
	御に用いる.

はやぶさ初号機との大きな違いは、信頼性向上のため搭載計算機(AOCP)が待機冗長<sup>1</sup>構成、航法画像処理制御計算機(ONC-E)がミッション系制御計算機(DE)と機能冗長<sup>2</sup>構成になっていること、STTの台数が1から2 へ、RWの台数が3から4に増加している(両者共、待機冗長)ことである.

また、予想される小惑星の表面反射率が初号機のケースと異なるため、LIDAR,LRFの計測可能領域が初号機とは異なっており、その結果として接近・降下・最終降下の各フェーズ間の切替高度が異なってくる.更には後述するピンポイント・タッチダウンのためにTMの個数を3から5に増加させている.

表3 姿勢制御系の制御モード

制御モード	概要
RCS	レートダンプの後, CSAS,
太陽捕捉制御	IRU, RCS を用いて太陽方向
	を探査機+Z 軸方向に捕捉す
	る制御
RCS	STT, IRU, RCS を用いて 3
3 軸制御	軸姿勢制御を行う
ホイール	STT, IRU, RW3 台を用いて
3 軸制御	3軸姿勢制御を行う
デュアルホイール	RW2 台を用いて 3 軸制御を
制御	行う
RCS	STT, IRU, RCS を用いた 3
軌道制御	軸制御を行いつつ, RCS の連
	続噴射を行う
RW1 台制御	Z 軸 RW1 台のみをバイアス
	角運動量を持った状態で駆動
	し,IES ジンバル,RCS を
	用いて IES 運転中の姿勢を
	維持する
6自由度制御	RCS を用いた位置/姿勢の 6
	自由度制御を行う
RW	CSAS, IRU を用いて,太陽
セーフホールド	方向を探査機+Z 軸方向に保
	持する

#### 2.2. 制御モード

はやぶさ2における主な制御モードを表3にまとめる.これらの制御モードを組み合わせ,地球近傍フェ ーズ,巡航フェーズ,小惑星近傍フェーズ,異常時フ ェーズの各フェーズにおける姿勢軌道制御運用を網羅 する.

表4 小惑星近傍における運用モード

運用モード	概要
ホームポジション	小惑星表面から約 20km の地
(HP)保持	点で定義されるホームポジシ
	ョンを維持するための位置制
	御ΔVを行う
グローバルマッピ	小惑星からの高度を維持しな
ング	がら観測機器を用いて小惑星
	3 次元形状を計測する
重力計測	小惑星の重力を計測するため
	の自由落下及び自由上昇を行
	<i>う</i>
ローバ・ランダー投	はやぶさ2搭載のローバ・ラ
下	ンダーを降下させるため、小
	惑星表面から約 100m 地点ま
	で降下する
リハーサル降下	タッチダウン(TD)運用とほぼ
	同様の降下を行うことで TD
	のリハーサルを行う
GCP-NAV	タッチダウン運用において小
(タッチダウン)	惑星表面の特徴点を計測し航
	法誘導を行う(HP⇒高度数十
	m)
最終降下航法	タッチダウン運用において,
(タッチダウン)	GCP-NAV 後に自律6自由度制
	御で降下を行う
SCI <sup>3)</sup> 投下	はやぶさ2に搭載する衝突装
	置(SCI)を投下するため, 高
	度 500m 前後まで降下し, SCI
	を分離する
ピンポイント・タッ	衝突装置で開けたクレータ近
チダウン	傍に順次複数の TM を投下し
	ノミナルの TD よりも高精度
	の TD を行う
退避/待機/HP 復帰	TD 終了後もしくは TD 中に異
	常が起こった場合に HP まで
	復帰するための上昇ΔVを噴
	<

がって従系を ON とする.

<sup>1</sup>待機冗長: 冗長構成になっている2台の機器(主系、従系) の両者が常に0Nとなる常用冗長(並列冗長)とは異なり、 A0CP 従系は基本的に0FF(小惑星降下時のみ0N/sleep)で、 主系が異状時に上位のデータ処理系DHU(後述)の指令にした

<sup>&</sup>lt;sup>2</sup> 機能冗長:設計は異なるが機能が類似のサブシステム・機器 で機能的な冗長系を組むこと.



#### 図 4 はやぶさ2の命令伝達系統と自動化・自律化機能

#### 2.3. 小惑星近傍での運用モード

はやぶさ2の小惑星近傍フェーズにおける主な運用 モードを表4にまとめる.これらの運用モードを組み 合わせて小惑星観測、タッチダウン(TD)、等を行う.

#### 2.4. はやぶさ2の自動化自律化機能

はやぶさ2に自律性が必要な理由は主として以下の2 点である.

- 地球探査機間距離が長いため、地上からの指令ベースの運用が成立しない.
- ② 小惑星タッチダウンのような小惑星相対の運用は時間を確定的に扱えず、イベント・ドリブンのシーケンス設計となる.

①については、はやぶさ2の小惑星近傍運用時の地球 距離は最大 3.6 億 km であり、電波の往復伝搬時間に換 算するとおよそ 40 分に相当する.これは小惑星へのタ ッチダウンのような運用のダイナミクス時定数(秒オー ダー)に比して極めて長いため、はやぶさ2では、機上 の自律判断が必須となる.

②については、小惑星の微小重力環境では、探査機の 制御誤差や小惑星表面の凹凸等の不確定性が、降下・着 陸の運用シーケンスの時間をばらつかせるため、高度判 定、姿勢収束判定等のイベントを探査機が自律的に検出 し、シーケンスを進行させるイベント検出に基づく状態 遷移が必須となる.

はやぶさ2のシステム構成において、タッチダウン運

用の主体は AOCS であるが, タッチダウン運用に関わる すべての機器が AOCS の配下にあるわけではない(図4). たとえば,後述するターゲットマーカ分離,プロジェク タ発射等を担う点火管制系は DHU (データ処理系主計算 機)の配下であるし,航法用画像の撮像は ONC-E (航法 画像処理制御計算機),観測用画像撮像,タッチダウンシ ーケンスに連動した観測機器の制御は DE (ミッション系 制御計算機)が担う.

AOCS の主計算機(AOCP) と上述の DHU, ONC-E, DE に は、それぞれ時間およびイベント検出に基づいてコマン ド群をトリガーするプログラマブルなコマンドシーケ ンスプログラム(GSP: Guidance Sequence Program)が搭 載されている.

これら複数のシーケンサが協調的に正しく動作する ことは、地上でのシミュレーションにより検証する.そ のために、探査機を状態遷移マシンとしてモデル化した 探査機シミュレータを用意し検証に供している.

#### 3. 航法誘導制御(GNC)<sup>2,3)</sup>

#### 3.1. TD シナリオ

本節では小惑星近傍で行われるミッション項目のう ち代表的なタッチダウン(TD)運用における航法誘導制 御系の機能について解説する..

図5にTDシーケンスの概念図を示す. 図中,「接近 フェーズ」においては小惑星-地球を結ぶ直線に対し直 行する方向(横方向)の位置制御は基本的には地上からの指令をベースに行われる.これは、はやぶさ初号機において実績がある GCP-NAV (GCP NAVigation)と呼ばれる手法であり、次節で詳述する.

探査機表面近傍、例えば図中、高度約40m以下の 「最終降下フェーズ」においては上記の通信の伝搬遅 延時間の影響が無視できず,地上からのコマンドベー スの誘導法では小惑星表面への墜落の可能性すらあ る.そのため,はやぶさ2のTDにおいては,初号機同 様,数+mの低高度まで到達した段階で自律での6自 由度制御に切替え,タッチダウン後の上昇まで搭載計 算機によって自動・自律で行うことを予定している.



図 5 TD シーケンス概念図



図 6 小惑星近傍運用で用いられる座標系

#### 3.2. 座標系

宇宙機の航法誘導制御においては、通常、目的に応 じて様々な座標系を使い分ける。本稿で使用する座標 系の定義を図6に示す.HP系は、小惑星中心を原点と し、地球方向を2軸とした短期間ではほぼ慣性系に固 定された座標系、NT系は、TMを中心とし、2軸方向を 小惑星表面のローカルな地形に垂直な方向を2軸方向 とした小惑星固定の座標系、SC系は探査機固定の機体 座標系である.尚、HP系、NT系のX軸はX-Z平面が太 陽方向に含まれるように定義される.(図では典型的な 例として各座標系が同じ方向を向いているが、実際は 相対的に異なる)

### 3.3. 接近フェーズ: GCP-NAV (地上オペレータが介在した画像航法)

GCP-NAV は以下のステップで行われる.

- 1) ノミナル軌道の生成
- 2) 探查機位置·速度推定
- 3) 探查機位置·速度予測
- 4) 制御量計算



図7 ノミナル軌道の生成

図7に示すようにGCP-NAVの終端時刻での位置、速 度を初期条件として探査機の運動を逆伝搬させること によってノミナル(基準)軌道を計算し、この軌道に 沿って降下するためのフィードフォワードΔVの時系列 データを事前に求め、探査機の搭載計算機のメモリに 格納して噴射する.このノミナル軌道からの探査機位 置のずれに対し、高度方向はLIDARの距離計測値を搭 載航法系(Kalman フィルタ)が処理した推定値とノミ ナル軌道との差分を搭載計算機がフィードバックする ことで自律制御する.

横方向位置は、図8に示すように探査機からダウン リンクされてきた ONC-W1 画像中の小惑星表面の岩やク レータといった視覚的に目立つ特徴点(GCP:Ground Control Point)を、事前に構築した小惑星の三次元形 状モデル(S/Wモデル)上に GCP を配置したものを 2次 元射影して得られる "GCP マップ"と重ね合わせ、地上 オペレータによる画像マッチングを行った結果として 推定する.





#### 図 8 GCP-NAV のフロー(上)と GCP-NAV ツール(プロト タイプ)のスクリーンショット(下)

さらには、画像とコマンドの伝送時間、オペレータ の作業時間の総和分の時間を考慮し、探査機での撮像 瞬間から地上から送信するコマンドが探査機に到達す るまでの伝搬遅延時間分の予測を行う.

位置・速度予測値とノミナル軌道との差分をフィー ドバックして地上で制御量の計算を行い,必要ΔV量を 噴射時間指定値と共に探査機にアップロードする.

上記,撮像、位置・速度推定、位置・速度予測、ΔV 実施のタイミングのタイムチャートを図9に示す.

上述のように画像マッチングを、約20分の画像伝送 時間分の遅れという代償を払ってまで地上ペレータが 行うのは、照明条件、視線、画像内サイズが時々刻々 変化する自然地形としてのGCPの画像に対する信頼性 の高い自動での認識は容易ではないという理由からで ある.



図 9 GCP-NAV での計測、データ伝送、推定、予測、コマンド送信タイムチャート

### 3.4. 最終降下フェーズ

#### (TM画像を用いた自律画像航法&自律6自由度制御)

接近フェーズの終端で高度が低下するに従って、地 上からの指令に基づく誘導では対応しきれず、探査機 の自律機能が不可欠となる.このフェーズでは、搭載 計算機の内部変数の値、例えば、小惑星との相対位 置・姿勢推定値、で誘導制御アルゴリズムの条件分岐 を行うシーケンサである前述の GSP を多用する.図10 に示す最終降下フェーズでは,表3で示される制御機 能のうち位置・姿勢の各自由度に対して独立に,不感 帯を設けた切替制御則を適用する6自由度制御機能が 用いられる.<sup>4)</sup>



図 10 TD 最終降下フェーズ

はやぶさ2においても、はやぶさ初号機と同じく図 10に示すターゲットマーカ(TM)と呼ばれる人工ラン ドマークを用いた自律画像航法誘導により、非協力的 ターゲットである小惑星地表へのタッチダウンを行 う.

TM は直径 10 cm の球の表面に再帰反射シートを貼り 付けたもので,光を照射すると入射方向に強く光を反 射する.探査機は高度数+メートルで TM を地表に向け て分離し,TM にフラッシュランプを断続的に照射しな がら2秒おきに搭載航法カメラで撮像する.オンボー ド計算機でフラッシュランプ照射時の画像と非照射時 の画像の差分をとり,2値化とラベリング処理により TM を抽出することで,地表のテクスチャや太陽光など の外乱に対してもロバストな認識を可能としている.50

画像から得られた横方向の位置情報に加え、レーザ レンジファインダ(LRF)から得られる地表との相対距 離姿勢情報を元に探査機位置姿勢をKalman フィルタに より推定し、制御系にフィードバックしている.

### 4. 小惑星形状復元

はやぶさ2が目標小惑星に到着後,最初に行うべき 作業は小惑星の詳細な三次元形状の把握である.探査 機はホームポジションと呼ばれる高度20km近辺の地点 から小惑星を望遠カメラで撮像し,地上では得られた 画像を元に小惑星形状を復元するとともに,降下時に 用いる特徴点(GCP)を抽出してデータベース化しGCP-NAVに供する.形状モデルは着陸地点の選定に用いられ る.

航法誘導を目的とした形状モデルの作成は、基本的

には初号機で実績のある方式<sup>6,7)</sup>をベースとし、画像 から輪郭法とステレオ法を併用して形状復元を行う. 実際に小惑星に到達するまでは小惑星の画像は得られ ないため、現時点では架空の小惑星を模した模型を用 いてアルゴリズムの検証や改良を進めている(図11).



図11 小惑星模型を用いた形状復元結果例

### 5. SCI 分離運用

はやぶさ2では、小惑星表面だけでなく、その内部 物質のサンプリングを重要なミッションの一つとして 掲げており、高速の衝突体 SCI (Small Carry-on Impactor)を小惑星に射出し、人工クレータを生成する 運用を計画している.<sup>8)</sup>強力な火薬を使用し、小惑星に 衝突させるため、衝突体が破壊される際の破片、及びイ ンパクトの際に発生する小惑星自体の破片や小片から、 探査機を退避させることが必須である. このインパクト時の爆発から安全かつ確実に逃れる ため,図12に示すよう,爆破地点に対し小惑星の影にな る位置まで,退避マヌーバ(位置・姿勢変更)を実施す ることを計画している.一見単純な運用ではあるが,地 上からの指令が届くまでに約20分の遅延があるため, 探査機の誘導制御系を信頼し,一連の動作を自動で実行 しなければならない.

誘導制御系においては、自動での制御が煩雑にならな いよう、シンプルな構成でかつ所定の精度での退避を実 現できるような機能が必須となるため、3 軸の加速度計 を使用し、その積分値である速度増分をフィードバック し、目標の並進速度に達した際にマヌーバを停止する VIC (Velocity Increment Cut)機能、この VIC機能を シーケンシャルに複数回実施するために GSP を適用する.

この運用においては、図 12 ⑤で示されるように、探 査機を水平方向に停止させるなど、速度制御精度に対す る要求がある. VIC 機能ではマヌーバの推力域に高い分 解能を持つ加速度計を使用し、この積算値をフィードバ ックすることで速度精度要求を実現する.

また,GSP は,各マヌーバの前後で姿勢制御が収束し たことを判断して,次のシーケンスに移るような判断を 下す一方、SCI 分離からの相対時刻(タイムトリガ)で観 測機器への指令をも下す機能を持っており、運用者が事 前に計画を立て易く,信頼性の高い自動での探査機運用 が可能となっている.



図 12 SCI 分離とその後の退避マヌーバ

## 6. 複数ターゲットマーカを用いたピ

#### ンポイントタッチダウン

前節で述べた衝突装置 (SCI) は小惑星上に人工クレー タを生成する. はやぶさ2はその近辺に再度タッチダウ ンし,露出した内部物質の採取を試みる. 人工クレータ の大きさは直径数メートル程度と見積もられているた め,複数の TM を順次足がかりとして目標地点に近づい ていくことで,より高精度な着陸 (ピンポイントタッチ ダウン) に挑戦する.<sup>9)</sup>

本手法では探査機が TM 投下後, TM とクレータを同時 に撮像し,地上で画像から両者の相対位置関係を把握し て,その情報を元に探査機に次の TM を投下させる,とい うプロセスを繰り返しながら目標地点に近づいていく. 1 つ目の TM の投下誤差は数十メートルとかなり大きい が,図13に示すように既に落とした TM を足がかりとす れば、より低い高度で次の TM を投下できるため,目標地 点の近くに投下できる確率が高まる.その結果,最大 3 個の TM を投下すれば,1 つの TM を用いた場合に比べて 着陸誤差分散を大幅に低減できることがモンテカルロ シミュレーションにより確認されている.また探査機に は,複数の TM が見えた場合にどちらが今回、画像内で捕 捉すべき TM かをあらかじめ教えておき,探査機自身が TM の小惑星表面上の位置関係から判断できるようにな っている.



#### 7. まとめ

本稿では、はやぶさ2における小惑星近傍での GNC について紹介し、特にその自動・自律化機能について 解説した.

初号機同様,はやぶさ2は他の衛星ミッションに比 べて,対象の小惑星に関する情報の不確定性が高いこ とに起因して GNC における不確定性も高く,小惑星到 着後に想定外の事象に対する柔軟な運用方法を求めら れる可能性が高いと想定されるため,それらに対処す るための解析ツール,地上系運用ツール,等の整備も 進めている.

### ◇ 参考文献 ◇

[1] Yoshikawa, M., Minamino, H., Tsuda, Y., Abe, M., Nakazawa, S. and Hayabusa2 Project Team: Hayabusa2 - New Challenge of Next Asteroid Sample Return Mission, Proceedings of Asteroids, Comets, Meteors (ACM) 2012, 2012.

[2] Fuyuto Terui, Naoko Ogawa, Yuya Mimasu, Seiji Yasuda and Masashi Uo : Guidance, Navigation and Control of Hayabusa2 in Proximity of an Asteroid, 36th Annual AAS Guidance & Control Conference, AAS 13-094, 2013.

[3] 照井冬人,尾川順子,三桝裕也,保田誠司,松島幸 太,松本大志,卯尾匡史、はやぶさ2の画像航法誘導制 御系、第 57 回宇宙科学技術連合講演会,1006,米子, 2013.10.9.

[4] Toshiaki Yamashita, Masashi Uo, and Tatsuaki Hashimoto: Nonlinear Six-degree-of-freedom Control for Flexible Spacecraft, 2001 IFAC.

[5] 橋本 樹明:太陽系探査と画像処理,映像情報メディア学会誌,第64巻,第6号,pp.789-793,2010

[6] Maruya M., Ohyama, H., Uo, M., Muranaka, N., Morita, H., Kubota, T., Hashimoto, T., Saito, J., and Kawaguchi, J.: Navigation Shape and Surface Topography Model of Itokawa, Proc. 2006 AIAA/AAS Astrodynamics Specialist Conference and Exhibit, AIAA 2006-6659 (2006)

[7] 丸家 誠:「はやぶさ」航法誘導を目的とした小惑星 イトカワの 3D モデル作成,映像情報メディア学会誌,第 66 巻,第6号,No.6, pp.452-454 (2012)

[8] 佐伯孝尚, 今村裕志, 澤田弘崇, 早川雅彦, 白井慶, 荒川政彦, 門野敏彦, 高木靖彦, 和田浩二, 小川和律: はやぶさ2衝突装置とその運用について, 第 57 回宇宙 科学技術連合講演会講演集, JSASS-2013-4044 (2013)

[9] 尾川 順子,照井 冬人,三桝 裕也,保田 誠司,松 島 幸太,松本 大志,卯尾 匡:はやぶさ2におけるター ゲットマーカを用いた画像航法誘導の新しい試み,第56 回宇宙科学技術連合講演会講演集,JSASS-2012-4530 (2012)

## ━━━ 著 者 紹 介 ━━━━━━━━



#### 照井 冬人 (非会員)

宇宙航空研究開発機構アソシエイトフェロー. 工学博士. 1989 年大阪府立大学大学院工学研 究科博士後期課程修了.同年科学技術庁航空宇 宙技術研究所研究員を経て、2003 年より現職. 主な研究分野は宇宙機の画像航法誘導制御.

「はやぶさ 2」プロジェクトにて航法誘導制御サブシステ ムを担当.

**津田 雄一**(非会員)

2000年東京大学大学院工学系研究科航空 宇宙工学専攻修士課程修了.2003年同博 士課程修了.博士(工学).2003年宇宙 航空研究開発機構助手.2007年同助教. 2007-2008 ミシガン大学及びコロラド大 学客員研究員,軌道工学・誘導制御,宇宙

機システムの研究開発教育に従事.現在,ソーラー電力セ イル実証機 IKAROS サブチームリーダー,小惑星探査機 はやぶさ2プロジェクトエンジニア.



#### 尾川 順子 (非会員)

2000 年東京大学工学部計数工学科卒業. 2005 年東京大学大学院情報理工学系研究科 システム情報学専攻博士課程修了.同年日本 学術振興会特別研究員 PD. 2008 年宇宙航空 研究開発機構・宇宙航空プロジェクト研究員,

2011年同招聘職員,2013年同開発員,現在に至る.ロボ ティクス,画像航法誘導,アストロダイナミクス等の研究 開発に従事.博士(情報理工学).



#### 三树裕也 (非会員)

2010年九州大学大学院工学府航空宇宙工学専 攻博士課程修了.同年,宇宙航空研究開発機構. 宇宙航空プロジェクト研究員,2014年同開発 員,現在に至る.「小型ソーラー電力セイル IKAROS」や「はやぶさ2」プロジェクトの研 究開発に従事.博士(工学).