



# 深宇宙探査技術実証機 DESTINY+ プロジェクト移行審査の結果について

令和3 (2021) 年6月28日 国立研究開発法人 宇宙航空研究開発機構 理事 國中 均 DESTINY+プロジェクトマネージャ 高島 健





### 宇宙開発利用部会におけるプロジェクト事前評価について

JAXA 自らが実施した研究開発プロジェクトの評価結果について、目的、目標、開発方針、開発計画、成果等についての調査審議を行う。

※JAXA は、プロジェクトの企画立案と実施に責任を有する立場から、JAXA 自らが評価実施 主体となって評価を行うことを基本とする

> 「宇宙開発利用部会における研究開発課題等の評価の進め方について」 (平成31年4月18日宇宙開発利用部会決定)

#### •当報告は、宇宙開発利用部会が実施フェーズ移行に際して実施する「事前評価」に資するものである。

•JAXAが実施した、深宇宙探査技術実証機DESTINY+(以下、「DESTINY+」)に係るプロジェクト移行審査(令和3(2021)年4月6日)について、審査における主たる審査項目を以下に示す。 ①プロジェクト目標・成功基準の妥当性

②実施体制、資金計画、スケジュールの妥当性

③リスク識別とその対応策の妥当性

•本資料では、これらの審査項目の内容について1~3章に、JAXAのプロジェクト移行審査の判定について4章に示す。

目次



- 1. プロジェクト目標の設定
- 1.1 プロジェクトの目的、目標
- 1.2 理学ミッション
- 1.3 工学ミッション
- 1.4 ミッション成功基準及びアウトカム目標
- 2. DESTINY+の概要
- 2.1 ミッションプロファイル
- 2.2 探査機システム
- 2.3 理学ミッション目標を実現する観測装置
- 2.4 探査機を軌道に投入するキックステージ
- 3. 開発計画
- 3.1 プロジェクトの実施体制
- 3.2 資金計画及びスケジュール
- 4. プロジェクト移行審査まとめ
- 4.1 プロジェクト移行審査判定
- 4.2 結果概要
- 5. まとめ

1.1 プロジェクトの目的、目標



理工一体ミッションであるDESTINY+が目指すもの

- 1. 小型深宇宙探査機技術の獲得 及び
- 2. 流星群母天体のフライバイ観測および惑星間ダストのその場分析

### く工学ミッション>

### く理学ミッション>

- 1. 電気推進の活用範囲の拡大 (航行能力倍増、重力天体周回・脱出対応) 且つ
- 2. 先進的なフライバイ探査技術の獲得 (近接高速フライバイ、マルチフライバイ)
- 1. 地球外からの炭素や有機物の主要供給源たる 地球飛来ダストの実態解明 (組成・速度・到来方向の分析) 且つ
- 2. 地球飛来ダストの特定供給源であるふたご座 流星群母天体(3200)Phaethonの実態解明 (形状・地形・物質分布からダスト放出機構を探る)









### JAXA 深宇宙探査戦略におけるDESTINY+

スノーラインの外で生まれた小天体。最初は凍った泥団子であり、その後、多様な姿に進化する これらの天体が運ぶ水、有機物等の揮発性物質が、地球型惑星を生命居住可能にするために必須であった。 しかし、いつ、どの天体が、どのように水を原始地球に持ち込んだのか?







## JAXA 深宇宙探査戦略におけるDESTINY+

#### JAXA深宇宙探査全体の大目的

太陽系スノーラインより内側の惑星に水と有機物が持ち込まれた過程の理解



地球への有機物供給源としてのダストの意義

- -地球に飛来するダストは年間4万トン以上
- -隕石には稀な炭素質物質や有機物が豊富。
- -大気圏突入時の加熱を受けにくく、地上への有機物供給に有利。



Messenger et

al. (2006)

#### NASA/JSC

#### DESTINY+ 理学ミッションの大目的

地球生命起源の外来仮説の実証のため、地球外からの有機物や炭素質物 質の主要供給媒体と考えられる「ダスト」の実態を輸送経路を辿り調査する。



### DESTINY+ 理学ミッションの目的

SMG1 地球飛来ダストの実態解明 SMG2 地球飛来ダストの特定供給源である流星群母天体の実態解明

## 地球飛来ダスト研究におけるベンチマーク(その1)

DESTINY+は、地球飛来ダストの実態と起源の理解に必要であるダスト粒子毎の物理特性および化学組成の両方をダストの輸送経路の各地点(地球周回-惑星間空間-ダストトレイル-流星群母天体)において直接計測することが強みである。

DESTINY



## 地球飛来ダスト研究におけるベンチマーク(その2)

DESTINY+は、地球飛来ダストの実態と起源の理解に必要であるダスト粒子毎の物理特性および化学組成の両方をダストの輸送経路の各地点(地球周回-惑星間空間-ダストトレイル-流星群母天体)において直接計測することが強みである。

DESTINY





小型ロケット+イオンエンジンで、太陽系探査の自由度を高め、高頻度での探査を可能とする







1.3	工学ミッション
	DESTINY+の技術開発結果がもたらす未来



DESTINY+技術の再利用で到達可能な範囲の例と、必要な $\Delta V(km/s)$ 

行先 出発地	地球-月 L1/L2 *	NRHO (Gateway)	月低軌道	地球脱出	金星遷移	火星遷移	メインベルト 遷移	木星遷移	火星 低軌道
GTO* (=イプシロンS +KSに近い CASE)	3	3	4	3	3.75	3.85	5.75	6	6.85
NRHO* (Gateway*)	0	0	1.5	0	0.75	0.85	2.75	3	3.85
月低軌道	1.5	1.5	0	1.5	2.25	2.35	4.25	4.5	5.35

NRHO: Near Rectilinear Halo Orbit Gateway: 月周回有人拠点

GTO: Geostationary Transfer Orbit

L1/L2: Lagrange point 1 and 2

- DESTINY+で実証するΔV=4km/sで到達可能な範囲を緑、タンク増強による推進剤増量で到 達可能になる範囲を橙、電気推進のさらなる高比推力化が必要な範囲を赤で示した。
- 電気推進によるスパイラル軌道制御は、重力天体脱出だけでなく、周回軌道投入にも利用可能。
- GTOからは、月ゲートウェイや月低軌道、火星遷移軌道に到達可能。
- 月ゲートウェイからは、木星遷移軌道や火星低軌道に到達可能。
- 月低軌道からは、火星遷移軌道に到達可能。

## 1.3 工学ミッション DESTINY+の技術開発結果がもたらす未来





宇宙開発利用部会



表中の数値は、探査機自身で加速する必要増速量ΔV(km/s)を示す

DESTINY+工学ミッション ベンチマーク



## 1.3 工学ミッション DESTINY+が目指す世界初の軌道操作技術



「ひてん」「のぞみ」が用いた月スイングバイおよび太陽潮汐力による軌道操作技術 (下図のB, C)と「はやぶさ」「はやぶさ2」が用いたイオンエンジンによる軌道操作技術 術(下図のA)の合わせワザによって,小型のイプシロンSロケットおよびキックステー ジによる地球周回軌道からの深宇宙探査を目指す.

### このように難しい軌道を航行 して,イオンエンジンで地球周 回軌道から深宇宙空間へ飛 び出した探査機は未だかつて なく,世界初の挑戦となる.







特に打ち上げてから最初の月スイングバイを迎えるまでの期間(スパイラル 軌道上昇フェーズ)は、約1.5年間ほとんど連続的にイオンエンジンを動作さ せた後、(イオンエンジンの制御誤差があったとしても)然るべき時刻・位置・ 速度で月スイングバイを行う必要があるため、難易度の高い軌道制御技術 が求められる.そのため、イオンエンジンの各種不確定性の影響を考慮して も、ロバストな軌道設計(下図)が求められる.





## はやぶさイオンエンジン技術の継承と発展

<b>µ10</b> はやぶさ搭載 2003年5月	<b>µ10</b> はやぶさ2搭載 2014年12月	µ10 DESTINY⁺搭載	µ10HIsp океаnos搭載
<ul> <li>・惑星間航行用実証機器 として搭載</li> <li>・世界初のマイクロ波放電 方式</li> <li>・比推力3000s</li> <li>・推力8mN×3台運転</li> <li>・ビーム電圧、電流 1500V, 135mA</li> </ul>	<ul> <li>・惑星間航行用バス機器として搭載(地球帰還がフルサクセス)</li> <li>・中和器長寿命化</li> <li>・比推力3000s</li> <li>・推力10mN×3台運転</li> <li>・ビーム電圧、電流1500V,170mA</li> <li>・QCM(汚染損耗計測器)搭載</li> </ul>	<ul> <li>・重力天体周回・月遷移 実証機器として搭載</li> <li>・周回軌道対応放熱設計</li> <li>・推力10mN×4台運転 (12mN×3台運転対応)</li> <li>・比推力3000s</li> <li>・ビーム電圧、電流 1500V, 200mA</li> <li>・QCM(汚染損耗計測器) 搭載</li> </ul>	<ul> <li>外惑星領域航行用実証 機器として搭載</li> <li>推力25mN×3台運転</li> <li>比推力6800s (世界最高性能)</li> <li>ビーム電圧、電流 7500V, 200mA</li> </ul>
国産技術確立と段階的発展	大電流化、推力増強	🕨 大電流化、推力増強 📕	🔶 高電圧化、比推力増強





## 薄膜太陽電池パドルの段階的軌道上実証

NESSIE ひさき搭載 2013年9月	SFINKS HTV搭載 2016年12月	<b>TMSAP</b> 革新実証1号機搭載 2019年1月	<b>DESTINY</b> <sup>+</sup>
• 薄膜太陽電池 • ガラスアレイシート	•薄膜太陽電池 •ガラスアレイシート •パネル化	•薄膜太陽電池 •ガラスアレイシート •パネル化 •パドル展開機構	<ul> <li>・薄膜太陽電池</li> <li>・ガラスアレイシート</li> <li>・パネル化</li> <li>・パドル展開機構</li> <li>・フル機能バス機器</li> <li>・ドシメータ(被爆モニタ)搭載</li> </ul>

# 1.3 工学ミッション 近接高速フライバイ技術



ハレ-彗星探査(68km/s)に次ぐ相対速度	<b>T</b> 1			
(36km/s)でのフライバイで高解像度撮像に挑む	l ime	<b>距離</b>	1~25	
■光学電波複合航法の高速フライバイ対応	-7.2 h	860000 km	望遠カメラによるライドカーブ観測開始	
はやぶさ2 距離130万kmから4カ月間 DESTINY+ 距離0000万kmから1カ日間	-90 m	178000 km	望遠カメラによるPhaethon輪郭観測開始	
■自律追尾撮像技術	-65 m	125000 km	Phaethon検出(追尾用)	
地球距離0.32AUにおけるフライバイ	-55 m	105000 km	探査機姿勢補正開始	
→往復伝播遅延5分強	-35 m	65400 km	望遠カメラ駆動鏡によるPhaethon追尾開始	
/口1年1成旧による取取の分近の気	-8.7 m	17000 km	望遠カメラによる三次元形状観測開始	
ダストアナライザ	-40.5 s	1429 km	望遠カメラによる詳細地形観測開始	
の視野90°	-22.5 s	918 km	マルチバンドカメラによる表層物質観測開始	
租x9/2 m/s)	0 s	500 km	Phaethonへの最接近	
(30 MIT)				
最投				
500」			フルチバンドカメラの対照	
KM THINE		<b>117</b>	マルナハンドルメノの抗主	
2 2 速力の 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2 2	トフの代		- 6.5 deg. x 6.5 deg.	
- 0.82	2 deg.	x 0.82 d	eg.	
——————————————————————————————————————	回転す	る駆動鏡で	追尾撮像	



# 1.3 工学ミッション 各実証機器の位置づけ



軽量で小型探査機に搭載可能、かつ、大電力を発生可能でイオンエンジンを駆動可能。20



1.4 ミッションの成功基準及びアウトカム目標 理学ミッション(1)



	アウトカム目標	ミニマム サクセス	フルサクセス	エクストラサクセス
SMG1 地球飛来 ダストの実 態解明	分野:宇宙固体物質科学 目標:固体微粒子を切り口とした惑星 科学、天文学、宇宙環境分野のマルチ スケールな学際的研究の発展 Before/After:これまでの太陽系内外 の固体微粒子の理解は、地上あるいは 特定の天体から回収された試料の分析、 流星、惑星間・星間ダストの望遠鏡観 測に基づいていた。両者から得られる知 見には空間スケールの大きな隔たりがあっ た。前者のデータには地球大気突入やサ ンプル捕獲時の衝突による変成というバイ アスがあった。本ミッションでは「惑星間空 間でのダストその場分析」により、上記の 課題を克服し、太陽系内外の固体微粒 子の実態理解への突破口を提供し、固 体微粒子のマルチスケールな理解により 関連分野の学際的研究の発展と強化を 目指す	惑星間航行中 に10個以上ダス トを観測すること。 (達成時期 A)	<ul> <li>惑星間ダストの観測(達成時期A)</li> <li>惑星間航行中に、惑星間ダストの到</li> <li>来方向にダストアナライザを向け、30</li> <li>個以上のダストを観測し、ダストのフラックス、質量分布、速度、到来方向、化</li> <li>学組成をその場分析し、ダスト粒子の</li> <li>由来に制約を与える。</li> <li>星間ダストの観測(達成時期A)</li> <li>惑星間航行中に、星間ダストの到来</li> <li>方向にダストアナライザを向け、ダストの</li> <li>速度と到来方向から星間由来のダスト</li> <li>を36個以上特定し、星間ダストのフ</li> <li>ラックス、質量分布、化学組成をその</li> <li>場観測し、1auまで流入する星間ダストの</li> <li>場観測し、1auまで流入する星間ダスト</li> <li>を36個以上特定し、星間ダストの</li> <li>アhaethon周辺ダストの観測</li> <li>(達成時期A)</li> <li>Phaethonからの距離の関数として、ダストの検出個数を調べ、Phaethon周辺のダスト粒子の空間数密度を求める。</li> </ul>	Phaethon周辺ダストの 観測(達成時期A) Phaethonフライバイ時にダ ストの速度、到来方向から Phaethon由来のダストを 特定し、それらの質量分布、 化学組成を明らかにする。 ダストトレイルのダスト観測 (達成時期A) ダストトレイル航行中にダス トの速度、到来方向からダ ストトレイル由来と特定され るダストを特定し、ダストの 質量分布、速度、到来方 向、化学組成を明らかにす る。

(達成時期A:小天体フライバイ観測データダウンリンク後1年程度)



## 1.4 ミッションの成功基準及びアウトカム目標 理学ミッション(2)



	アウトカム目標	ミニマム サクセス	フルサクセス	エクストラ サクセス
SMG2 地ダ定で流天態 日本 り の の の 明	分野:太陽系小天体科学 目標:小惑星Phaethonのフラ バイによるマルチスケールな太陽 系小天体の理解と地上研究に基 ごく知見の検証 Before/After:これまでの太陽 系小天体は彗星と小惑星のいず れかに分類して理解されてきた。 近年小惑星帯に彗星活動をする 小天体や、太陽系外から高速で 太陽系に侵入してくる小天体が相 次いで発見されている。本ミッショ ンでは、主要流星群の母天体で あり、活動的小惑星と呼ばれる、 彗星と小惑星の両方の特徴を持 つ小天体である小惑星 Phaethonをフライバイし撮像とダ ストその場分析を行うことにより、 太陽系小天体の新たな知見を得 ることを目指す。また、相対速度が 大きいため、科学的意義が高いが サンプルリターンが困難な小天体 の探査技術の獲得を目指す。	<b>グローバル形状</b> (達成時期A) 一定の太時朝位相 角で5×5ピクセル 以上に空間分解 したPhaethonの 輪郭とライトカーブ を観測し、 Phaethonのグ ローバル形状を明 らかにする。	<ul> <li>セミグローバル地形 (達成時期A)</li> <li>異なる太陽位相角で、Phaethonの日照域を50×50ピクセル 以上に空間分解した画像からPhaethon日照域の詳細三次 元形状を求め、セミグローバル地形を明らかにする。</li> <li>寿層のローカル地形 (達成時期A)</li> <li>異なる太陽位相角でPhaethonの日照域表層を10m/ピクセ ル以下に空間分解した画像から、Phaethon表層における、天 体進化を特徴付ける以下の(1)から(3)のローカルな地形の有 無の判別、及び地形の形状と分布を明らかにする。</li> <li>(1)円状陥没地形</li> <li>(2)分裂天体を生じた破断面</li> <li>(3)太陽加熱による熱膨張と収縮で形成された地形</li> <li>寿層の物質分布 (達成時期A)</li> <li>(a)550nmから紫外に向けてのスペクトル形状、(b)550nm から長波長側の可視スペクトルの傾き、(c)1µm付近の近赤 外スペクトルの傾きに着目して、Phaethon表層の日照域を 100m/ピクセル以下に空間分解して可視近赤外域の反射分 光特性を地形と関連付けて調べ、以下の(1)から(3)の Phaethon 表層の不均質性と物質分布を明らかにする。</li> <li>(1)太陽加熱度差異による緯度方向の物質不均質</li> <li>(2)地上観測で報告された経度方向の物質不均質</li> <li>(3)高速自転による表層物質移動による緯度方向の物質不均質</li> </ul>	N/A

(達成時期A:小天体フライバイ観測データダウンリンク後1年程度)

宇宙開発利用部会



## 1.4 ミッションの成功基準及びアウトカム目標 工学ミッション



ミッション目 標	アウトカム目標	ミニマムサクセス	フルサクセス	エクストラサクセス
小型深宇宙 探査機技術 の獲得	分野: 深宇宙探査工 学 目標:深宇宙航行・探 査技術の小型化・高度 化による、多様なミッションの創出 Before/After: これま での我が国の深宇宙探 査は中型計画による小 惑星探査が主な手段で あった。本ミッションで小 型探査機による高度な フライバイ探査技術及びフ ライバイ探査技術を獲 得することで、我が国の 深宇宙探査計画に新た な切り口を加え、その機 会を拡大することができ る。	<ul> <li>高性能電気推進航行機</li> <li>惑星周回軌道で電気</li> <li>推進航行が可能な宇</li> <li>宙機を実現する。</li> <li>(スパイラル軌道上昇</li> <li>運用終了時)</li> </ul>	高度な軌道変換と航行 能力の向上 電気推進を用いた高度 な軌道変換により地球 圏を脱出し、探査対象 天体に到達する。 (小天体フライバイ完 了時) フライバイ 地上/機上の航法により 小天体にフライバイし、 1000km以下の距離 で観測可能状態を確立 する。 (小天体フライバイ完 了時)	<ul> <li>マルチ・フライバイ</li> <li>複数の小天体に</li> <li>1000km以下の距離</li> <li>で観測可能状態を確立</li> <li>する。</li> <li>(2度目の小天体フラ</li> <li>イバイ完了時)</li> </ul>











ミッション期間	最大6.2年間	
質量	480 kg 打ち上げ時、推薬含む	
打ち上げロケット	イプシロンSロケット + キックステージ	1
姿勢制御方式	3軸制御 姿勢制御誤差1arc-min以下	
通信周波数带	X帯	9.12m
太陽電池パドル 発生電力	2851 W スパイラル上昇フェーズ末期、 L+500日:RDM=1 2447 W ノミナルミッション期間末期、 L+1596日、 太陽距離1.09AU:RDM=1	打上げ時外観 (探査機+KS) DESTINY+探査機
電気推進	µ10イオンエンジン ΔV 4km/s 最大推力40mN 比推力3000秒	K S











## 2.DESTINY+の概要 2.4 探査機を軌道に投入するキックステージ



ミッション期間	イプシロンSロケットでの打上げ〜DESTINY+探査 機分離まで	
目標質量	973kg以下(打上げ時)[探査機質量:480kg]	
打上げロケット	イプシロンSロケット	
軌道	イプシロンSロケットでの投入軌道: 230×930km(TBC) DESTINY+探査機の投入軌道: 230km×37,000km	No.         構成品           ①         D'探査機           ②         分離機構
主推進薬	固体燃料	① フ雅町版表面     ④ PAF     ⑤ KSPL主構造(ラティス)
点火方式	レーザ点火	⑥         補助推進系(タンブルモータ)           ⑦         DBウエイト
姿勢制御方式	スピン安定飛行 DESTINY+探査機分離後、タンブルモータによる 衝突回避	(1)     (2)     (3)<
統合制御装置	電力分配・点火タイマシーケンス機能: 観測ロケットの開発成果を活用 計測データ処理機能: イプシロンロケットの開発成 果を活用	100     モン福道       100     レンブル       100     レンブル       105     推進薬       106     PAFアダプタ+プラケット類
通信周波数帯	S帯	
計測項目	GPS位置情報(時刻・緯度・経度・海抜高度)・圧 力・歪・温度等	
搭載電池	軽量化リチウムイオン2次電池(5.6Ah)	

## 3.開発計画 3.1 プロジェクトの実施体制



DESTINY+総合システムが有するインタフェースに基づき、関係各部と緊密に連携してプロジェ クトを遂行する。また、サイエンス推進、ミッション機器開発については、大学等の惑星科学コ ミュニティと連携する。



## 3.開発計画 3.2 資金計画およびスケジュール



JAXA内の審査会を経て、資金計画およびスケジュールの妥当性を確認した。

### ·資金計画

DESTINY+に関する総開発費は、213.1億円(プロジェクト準備段階を 含む)である。

・スケジュール(打上げまで)

年度	R2 (2020)	R3 (2021)	R4 (2022)	R5 (2023)	R6 (2024)
マイルストーン	SRR SDR	PDR	システムC	DR PQR/F	▼打上げ(7~9月) SR
探査機システム	概念/予備設計	基本設計	詳細設計	維持設計	<mark>射場</mark> 運用
				インテクレーション/システム総合試験	
実証・ミッション機器	EM設計/製	造/試験	PFM/FM製造	FM試験	
キックステージ	概念設計	基本設計 詳	·細設計 P	FM/FM製造	
			地燃	<del>システム</del> 試験	

## 4.プロジェクト移行審査まとめ 4.1 プロジェクト移行審査判定



深宇宙探査技術実証機(DESTINY+)プロジェクトは、小型ミッションによる深宇宙探査を実現するための技術獲得並びに地球に飛来するダスト及び特定供給源である流星群母天体の実態解明を科学目的として、惑星間ダストの観測及び小惑星フェイトンのフライバイ観測を行うミッションである。 プロジェクトマネジメント規程・実施要領に従ってプロジェクト移行審査を実施し、プロジェクト実行フェーズへの移行可否について確認した。 審査項目及び審査結果を以下に示す。

#### 1. 審査項目

- ①プロジェクト目標・成功基準、範囲の妥当性
- 実施体制の妥当性
- ③資金計画の妥当性
- ④人員計画の妥当性
- ⑤開発スケジュールの妥当性
- ⑥調達計画の妥当性
- ⑦システムズエンジニアリングマネジメント計画の妥当性
- ⑧プロジェクトのリスク識別・対処方策の妥当性
- ⑨教訓・知見の妥当性

#### 2. 審査結果

上記の審査項目に沿って審査した結果、要処置事項を確実に処置することを条件に、プロジェクト実行段 階への移行は妥当と判断した。

特に、キックステージの開発体制及び運用時のリスク対策としての内之浦34m局の老朽化対策の検討な どが重要であることを確認した。

# 4.プロジェクト移行審査まとめ 4.2 結果概要



	審査項目	審査概要
1	プロジェクト目標・成功 基準、範囲	プロジェクト目標は、小型探査機の航行・探査技術の獲得と地球飛来ダストとダスト供給天体の探査であり、 これらを実現する計画として明確である。同様の目的を持つ計画は国際的にも公表されておらず、ミッショ ンの意義価値は保たれている。
2	実施体制	プロジェクト実施体制の規模は妥当である。外部機関との役割分担・責任関係は、調達マネジメント計画書 に記載され、明確化されている。
3	資金計画	プロジェクト総開発費は、プロジェクト準備段階を含め213.1億円を計画しており、資金計画は妥当であることを確認した。
4	人員計画	プロジェクト実行段階における人的リソース含め、事業を遂行できることを確認した。キックステージの体制 を計画通り構築することも重要である。
5	開発スケジュール	2024年9月打上げに対し、スケジュールマージンが合計3ヶ月、開発期間は実質3年強である。
6	調達計画	探査機システム、地上系などは請負契約としている。新規開発要素を持つ機器(イオンエンジン(IES)、太 陽電池パネル(SAP)、ミッション機器、キックステージなど)はエンジニアリングモデル・詳細設計までを研 究開発契約としてフライトモデルを同じメーカで請負契約としている。新規開発品は支給品となっている。
7	システムズエンジニアリ ングマネジメント計画 (SEMP)	SEMPにおいて、技術成熟度と技術変更度が評価され、技術成熟度(TRL)の低い新規技術等が識別されている。また、クリティカルと認識された項目については「技術開発項目一覧」において、クリティカル技術の開発および検証計画が明記されている。
8	プロジェクトのリスク識 別	概ねクリティカル技術は明確になっており、先行開発の計画が練られている。海外機関との協力リスクにつ いても検討されおり、内之浦34m局の老朽化対策の検討も重要である。技術的実現性について、リスクの 識別、その対処方針、低減策が示され、おおむね妥当と判断する。
9	教訓·知見	コスト見積り及び請負契約に関する教訓・知見等が適切に整理されている。





以上、深宇宙探査技術実証機DESTINY+の実施フェーズ移行に 際する「事前評価」に資するため、JAXAが実施したプロジェクト移行審 査(2021年4月6日)の結果について報告した。

プロジェクト移行審査では、プロジェクト目標、成功基準の妥当性、 実施体制、資金計画、スケジュールの妥当性等の観点で審査され、 プロジェクトフェーズへ移行することが了承された。

小型探査機の航行・探査技術の獲得地球飛来ダストとダスト供給 天体の探査を行うために、その実現へ向け、確実な施策により、慎重 かつ精力的に実施フェーズにおける基本設計・詳細設計を進めていく 所存である。