📖 特集 I

宇宙応用に向けたペロブスカイト太陽電池の 放射線耐性評価

Evaluation of radiation tolerance of perovskite solar cells for space use

1. まえがき

CH₃NH₃PbI₃に代表される有機無機ペロブスカイト結晶を光吸収層に用いたペロブスカイト太陽電池は、2009年に桐蔭横浜大学宮坂教授が色素増感太陽電池の色素の代わりにペロブスカイト結晶で発電できることを発見した¹⁾ことを始まりとして、2012年に変換効率が10%を超える²⁾と爆発的に研究が盛んになり、現在次世代太陽電池として世界的に大きく注目されている。ペロブスカイト太陽電池が大きく注目される理由は、単結晶シリコン太陽電池に迫る高い変換効率の軽量薄膜な太陽電池を低コストで実現できることにある.

高変換効率を実現できる理由は、光吸収層に使用 されるペロブスカイト結晶が、その特有の電子軌道 から、(a) キャリアの有効質量が小さい、(b) キャ リア拡散長が十分長い.(c) 電気的に影響を及ぼす 欠陥を生じにくい.という特徴を有すること³⁾で あり、そのため最高効率 23.3% が中国(CAS)で達 成4) されている。また、軽量薄膜化を実現できる 理由は、ペロブスカイト結晶の光学吸収係数が大き い $(\sim 1 \times 10^5 \text{ cm}^{-1})^{5}$ ためペロブスカイト層が薄 膜(~400 nm)でも十分に光を吸収できること, かつ,低温製法にてフィルム上に成膜できること⁶⁾ であり、そのため基板を含めて軽量薄膜化を実現で きる. 最後に, 低コスト化を実現できる理由は, 真 空環境を必要としない簡易な塗布プロセスで製造可 能であることや Roll-to-Roll の一括製造が可能であ ることであり、そのため価格はシリコン太陽電池の 1/2 程度を実現できる見込みである⁷⁾.

我々は、ペロブスカイト太陽電池の変換効率が 15%を超えて急成長中であった2014年に、上述し た優れた特徴、特に、光学吸収係数が高く軽量薄膜 化が可能であることとキャリア拡散長が十分長いこ 宮澤 優*, 廣瀬和之**

とに着目して桐蔭横浜大学と共同で宇宙応用に向け た研究開発を開始し、ペロブスカイト太陽電池が宇 宙用太陽電池として主流である3接合化合物太陽電 池に比べて高い放射線耐性を有することを世界で初 めて明らかにした⁸⁾.本稿では、ペロブスカイト太 陽電池の宇宙応用に着目した背景、また、ペロブス カイト太陽電池の放射線耐性の研究状況について述 べる.

2. ペロブスカイト太陽電池の宇宙応用に着目 した背景

宇宙と地上では、太陽電池が晒される環境が大き く異なる。例えば、日陰と日照の繰り返しによる-100℃~+100℃程度の温度サイクル、10⁻⁶Pa以下 の高真空環境、そして高い放射線量に晒される。ま た、入射する太陽光スペクトルは AM0 であるため、 紫外光を多く含む。このような特殊な宇宙環境全て に耐性を有する必要があるが、その中でも宇宙用太 陽電池を比較する際に使われる主な要求性能は、(1) 高変換効率、(2)高放射線耐性、(3)軽量薄膜性で ある。

人工衛星や宇宙ステーション等の宇宙機の電力 は、日照中は太陽電池で発電した電力によって賄わ れ、日陰中は二次電池に蓄えられた(日照中に太陽 電池で発電した電力で二次電池を充電)電力によっ て賄われる.宇宙機に太陽電池を搭載できる面積は 限られているため、特に宇宙用では(1)高変換効 率が求められる.そして、地上用との最大の違いが、 (2)高放射線耐性を求められることである.宇宙空 間にはさまざまな種類の放射線が多く存在し、太陽 電池は主に電子線と陽子線によって損傷する.損傷 のメカニズムは、電子線や陽子線によって半導体中

^{*}国立研究開発法人 宇宙航空研究開発機構 研究開発員 **国立研究開発法人 宇宙航空研究開発機構 教授

の構成原子が格子点からはじき出され、欠陥が導入 されることによる、その欠陥が直接、ないし幾段か の欠陥反応を経た後に形成される欠陥が、主として 電子 - 正孔の非輻射再結合中心として働き. 少数 キャリア寿命や少数キャリア拡散長を低下させるこ とで太陽電池に劣化が生じ、出力が低下する⁹⁾、よっ て、軌道上での電子線と陽子線による太陽電池の出 力低下を考慮し, 打ち上げ直後にとっては過剰分の 太陽電池を人工衛星に搭載する必要があるため、字 宙用太陽電池には高い放射線耐性が求められる. ま た、宇宙機を宇宙空間まで運ぶロケットの搭載重量 には制限があり、太陽電池を含むバス機器(宇宙機 の基本機能に必要な機器)を小型軽量化することは、 観測機器などミッション機器の搭載重量の増加、す なわち宇宙機の高度化に繋がる. そのため、宇宙用 太陽電池には(3)軽量薄膜性が求められるのである.

1957年に打ち上げられた世界初の人工衛星であ るスプートニク1号は化学電池のみで電力が賄われ たため、衛星の動作期間は22日間であった。1958 年に打ち上げられたヴァンガード1号に太陽電池が 初めて搭載され、衛星の動作期間は2200日へと大 きく飛躍した. 搭載された太陽電池は、アメリカの ベル研究所で開発されたシリコン太陽電池であり. ヴァンガード1号への搭載が太陽電池の初の実用化 事例であった.以降、人工衛星に太陽電池が搭載さ れることは一般的となり、長い間シリコン太陽電池 が人工衛星の発電源として使われ、この間、シリコ ン太陽電池は、高変換効率化・高放射線耐性化・軽 量薄膜化を目指した技術開発が行われてきた¹⁰⁾. 1995年に宇宙開発事業団(当時)とシャープによ り開発された宇宙用シリコン太陽電池の変換効率は 約17%¹⁰⁾ であった.本太陽電池は,軽量薄膜性. 高放射線耐性にも優れていたため、当時、海外の商 業衛星にも多数採用され、大きな世界シェアを獲得 した. 1990年代後半に入ると、人工衛星の更なる 電力要求の高まりを背景として、先ずアメリカで3 接合化合物太陽電池が人工衛星に搭載されるように なり, 我が国では 2003 年に打ち上げられた [はや ぶさ」に初めて、変換効率 26.0% の3 接合化合物太 陽電池が搭載された.3接合化合物太陽電池は、バ ンドギャップが異なる3種類の半導体材料を接合さ せることで、それぞれの材料が分割で光を吸収する ため、シリコン太陽電池のような単接合太陽電池に 比べて熱エネルギー損失が少なく、高変換効率を実 現できる¹¹⁾. JAXA とシャープにより開発された InGaP/GaAs/Ge型3接合化合物太陽電池の変換効 率は28.5%である。3 接合化合物太陽電池は、高効 率であるゆえ太陽電池搭載面積を少なくできること や直接遷移半導体を用いるためシリコン太陽電池よ り薄くできること(前者が主に寄与)で軽量薄膜化 を実現、更には後述する理由から高放射線耐性も兼 ね備えるため、現在も宇宙用太陽電池の中心である、 ただし、高度な製造技術や高品質な単結晶材料を必 要とすることからコストが高いため、地上用太陽電 池としては普及しておらず、宇宙機が主な用途であ る.近年は、3 接合化合物太陽電池を更に軽量薄膜 化、または接合数を増やすことで宇宙用として高性 能化を目指す技術開発が盛んに行われている¹²⁾. JAXA とシャープでは、変換効率 32.0% の InGaP/ GaAs/InGaAs 型薄膜3 接合化合物太陽電池¹³⁾を 2015年に世界に先駆けて実用化しており、薄膜3 接合化合物太陽電池を用いた太陽電池パドルは、従 来の3 接合化合物太陽電池を用いたパドルに比べて 質量出力比が3倍向上する見込みである¹⁴⁾.

従来,世界中の宇宙開発は国が主体となった官需 主導で行われてきたが、近年、欧米を中心として民 需を中心とした宇宙開発が活発になってきており, 世界の宇宙産業の市場規模は拡大を続けている¹⁵⁾. 我が国に目を向けると、依然国内官需が約9割を占 め、事業規模も欧米に比べて小さく海外に比べて十 分な国際競争力を有していないが、今後、国際的な 宇宙産業市場の成長に伴い海外市場を獲得すること で、さらなる宇宙産業の成長を図ることが期待され ている¹⁵⁾. それらを背景とし、我々は、宇宙用太 陽電池への要求として、(1) 高変換効率、(2) 高放 射線耐性,(3)軽量薄膜性に加えて、市場競争力の ために低コストが求められると考え,低コストで(1) 高変換効率,(2)高放射線耐性,(3)軽量薄膜性を 実現できる可能性があるペロブスカイト太陽電池の 宇宙応用に着目した.

「(2) 高放射線耐性」を持つ可能性はどのように して予測できるだろうか.各種太陽電池材料の光学 吸収係数,1MeV電子線照射後の変換効率の保存率 と損傷係数の関係を表すグラフを図1¹⁶⁾に示す.曲 線に添えられているのが損傷係数(K_L)の大きさ であり,K_Lを式1で定義する.

 $\Delta(1/L^{2}) = 1/L^{2}(\phi) - 1/L_{0}^{2} = K_{L}\phi \cdot \cdot \cdot \cdot \vec{x} 1$

ここでLは少数キャリア拡散長であり、L₀が放射 線照射前,L(φ)がフルエンス量φ照射後の少数キャ リア拡散長である.損傷係数が小さいことは、放射 線による少数キャリア拡散長の低下が小さいことを



図1 各種太陽電池材料の光学吸収係数, 1MeV 電子線照 射後の変換効率の保存率と損傷係数の関係¹⁴⁾.

示す. また. 図中にプロットされているのが. 各種 太陽電池の光学吸収係数を横軸とした 1MeV 電子 線1×10¹⁵ cm⁻¹ 照射後の変換効率の保存率である. 光学吸収係数が大きい太陽電池ほど、1MeV 電子線 照射後の変換効率の保存率が高くなり、放射線耐性 が高い傾向があることがわかる.これは、光学吸収 係数が大きいほど、光吸収層の厚みを薄くすること ができキャリアの移動距離が短くてすむため、放射 線被曝による拡散長低下の影響が小さいためと考え られる.3 接合化合物太陽電池を構成する InGaP. GaAs. GeはSiより光学吸収係数が高く薄膜化が可 能であることから、3 接合化合物太陽電池はシリコン 太陽電池より放射線耐性が高いのである¹¹⁾.同じ光 学吸収係数でも損傷係数が異なる値を持つのは、太 陽電池の材料によって拡散長や欠陥の性質, 例えば, 再結合欠陥導入率. 欠陥の正孔あるいは電子の捕獲 断面積、アニール(回復)特性、が異なるためであ る.

我々は、ペロブスカイト結晶の光学吸収係数が1 ×10⁵ cm⁻¹と3接合化合物太陽電池を構成する半 導体材料より十分大きく⁵⁾、電子とホールの拡散長 がそれぞれ1µm 程と十分長いため¹⁷⁾、ペロブスカ イト太陽電池が高い放射線耐性を有する可能性があ ることに着目した.ただし、損傷係数は、上述した 通り拡散長だけでなく放射線により導入される欠陥 の性質から決まるため、これを明らかにするには、 放射線照射試験が必要であった.次項以降にペロブ スカイト太陽電池の放射線照射試験状況について述 べる.

ペロブスカイト太陽電池の放射線耐性評価¹⁸⁾

太陽電池の放射線耐性評価試験としては、放射線

劣化前の状態を BOL (Beginning of Life), 放射線 による劣化後の状態を EOL (End of Life) とした 時の, EOL における出力を BOL における出力で除 した値を保存率として,放射線照射後の保存率の大 きさを評価する方法が広く使われている¹⁹²⁰⁾. 我々 は,桐蔭横浜大学で作製したペロブスカイト太陽電 池に太陽電池の主な劣化要因である陽子線と電子線 をそれぞれ照射し,照射後の保存率の評価を行った.

放射線試験用サンプルには、放射線により劣化が 生じる懸念がある封止材を用いることができないこ とを考慮する必要があり、照射前後の評価を含む試 験期間中(約2週間)の経時劣化が小さい、すなわ ち、性能の安定性が高いサンプルを選定した、セル の構造は、<ガラス基板 / 透明導電膜 / ブロッキン グ層: c-TiO₂/電子輸送層: meso-TiO₂/ペロブスカ イト層 / ホール輸送層:p3HT/ 電極: Au > である. 図2にサンプルの SEM 断面像を示す。ガラス基板 /透明導電膜は、陽子線照射試験には一般的に使用 されるソーダガラス /FTO, 電子線照射試験には電 子線によるガラスの着色による透過率低下を防ぐた め石英ガラス /ITO を用いた.ペロブスカイト層に は、典型的な MAPbl₃(MA: CH₃NH₃)と、より熱 耐久性が高い FAMAPb(IBr)₃(FA:CH₃(NH₂)₂) を用いた.ホール輸送材には.前述した性能の安定 性を考慮して耐酸素安定性や耐熱性が高いと言われ る poly(3-hexylthiophene-2,5-diyl)(P3HT)²¹⁾を用いた.

陽子線は侵入長近傍で結晶に大きな損傷を与える ため、太陽電池への損傷の程度は陽子が停止するエ ネルギーにより大きく異なる.そのため、最大の劣 化を与える陽子線エネルギーは太陽電池構成材料や 厚みに依存する.本試験では、ペロブスカイト太陽 電池の宇宙応用の可能性を明らかにすることを目的



図2 放射線試験に用いたサンプルの SEM 断面像¹⁸⁾



 図3 ペロブスカイト太陽電池への TRIM50keV 陽子線照 射シミュレーション結果.変位損傷量の深さ方向分 布を示す¹⁸⁾.

としたため、電極側から入射した場合にペロブスカ イト太陽電池にとって最も厳しい条件になる陽子線 エネルギーを TRIM を用いて計算した. その結果. 図3に示す通り、50keVの陽子線がペロブスカイト 層中で停止, すなわち, ペロブスカイト層に大きな 劣化を与えると考えられたため、入射する陽子線エ ネルギーは 50keV とした. また, 照射するフルエ ンス量は $1 \times 10^{12} \sim 1 \times 10^{15} \text{ cm}^{-1}$ とした、宇宙空 間には様々なエネルギーを持つ放射線が存在し. 図4に示すように宇宙機が飛翔する軌道によって被 曝するトータルフルエンス(各放射線エネルギーで のフルエンス量の総和)は異なる. 宇宙用太陽電池 は放射線による損傷を防ぐため、光入射面に厚み 50µm ~ 300µm 程のカバーガラスを貼付けること で放射線を遮蔽しており、宇宙機の軌道と寿命から 算出するトータルフルエンスと放射線照射試験から 求める太陽電池の放射線耐性を考慮して、カバーガ ラスの厚みを選定する.カバーガラスが厚いほど質 量は重くなるため、カバーガラスによる質量増加と 放射線劣化を考慮して搭載する太陽電池質量のト レードオフが必要である.

電子線は、結晶に入射した後、散乱され広がりを 持って侵入するため、結晶に一様に欠陥を導入する. すなわち、電子線による太陽電池への損傷の程度は、 太陽電池の種類に依らず電子線エネルギーに比例す るため、特定のエネルギーでの太陽電池の損傷の程 度を比較することで、異なる太陽電池の放射線耐性 を比較することが可能である. 我々は、ペロブスカ イト太陽電池の放射線耐性を他の太陽電池と比較し 易いよう、他太陽電池で実験が多く行なわれている 1MeV 電子線にて照射試験を行った. 照射したフル エンス量は1×10¹⁶ cm⁻¹ である.



 図4 SPENVISを用いて計算した(a) 静止軌道(GEO) 10年分と(b) 地球周回低軌道(LEO)5年分のフ ルエンスカーブの例。



図5 50keV 陽子線照射後の短絡電流密度 (Jsc),開放電 圧 (Voc),発電効率 (PCE)の保存率の照射量依存 性¹⁸⁾.

図5に、ペロブスカイト層に FAMAPb(IBr)₃を 用いたサンプルに 50keV 陽子線照射後の短絡電流 密度 (Jsc),開放電圧 (Voc),発電効率 (PCE)の 保存率の照射量依存性を示す. 1×10^{13} cm⁻¹の照 射量までは、全てのパラメータが劣化せず、 1×10^{14} cm⁻¹の照射量から効率の低下が見られ、 1×10^{15} cm⁻¹において短絡電流密度の低下がみられた. 一方、3 接合化合物太陽電池では、InGaAs トップ 層付近で停止するエネルギーである 30keV 照射時 においては 1×10^{12} cm⁻¹の照射量で最大出力 (Pmax)の保存率が0.7以下に低下,GaAs ミドル 層付近で停止するエネルギーである250keV照射時 においては1×10¹² cm⁻¹の照射量で最大出力の保 存率が0.2程度に大きく低下する²²⁾ことと比較する と、ペロブスカイト太陽電池の放射線耐性が驚くほ ど高いことがわかる.

図6に、ペロブスカイト層に MAPbI₃を用いたサ ンプルに 1MeV 電子線 1 × 10¹⁶ cm⁻¹を照射した結 果として、外部量子効率と電流密度 - 電圧特性の照 射前後の比較を示す。外部量子効率はわずかに低下 した.一方、電流密度 - 電圧特性は、短絡電流密度 はわずかに低下したものの、開放電圧は低下しな かった.ここで、曲線因子の顕著な低下は見られる が、測定により電極である Au が削れ、直列抵抗が 上昇したことが原因と推測している。表1に、ペロ ブスカイト太陽電池と宇宙用シリコン太陽電池、3 接合化合物太陽電池の 1MeV 電子線 1 × 10¹⁶ cm⁻¹ 照射量照射後の各パラメータの保存率と BOL、 EOL での変換効率の比較を示す。宇宙用シリコン 太陽電池、3 接合化合物太陽電池より各パラメータ のペロブスカイト太陽電池の保存率が高く、電子線



図6 1MeV 電子線, 照射量 1 × 10¹⁶ cm⁻¹ 照射前後の外 部量子効率と電流密度 - 電圧特性¹⁸⁾.

照射試験からもペロブスカイト太陽電池の高い放射 線耐性を支持する結果が得られた.また,ペロブス カイト太陽電池の BOL 変換効率を実用化時に期待 される 15% と仮定し,BOL と EOL での変換効率 を比較すると,BOL 変換効率ではペロブスカイト 太陽電池は 3 接合化合物太陽電池の 53% であるが, EOL 変換効率では 78% まで差が小さくなる.宇宙 機では EOL 変換効率を考慮して太陽電池搭載量を 決めるため,BOL よりも EOL での変換効率が重要 である.そのため,放射線耐性が高いペロブスカイ ト太陽電池は,軽量薄膜性やコストが低いという利 点を考慮すると,宇宙用として使用する利点が十分 あると考えられる.

本実験からペロブスカイト太陽電池の放射線耐性 が高いということが初めて明らかになった. 前述し た通り、ペロブスカイト結晶の光学吸収係数が大き くペロブスカイト層膜厚を十分に薄くできるため. キャリア拡散長低下の影響が小さいことが放射線耐 性が高い理由の一つと考えられる. また、本実験結 果とペロブスカイト太陽電池の光学吸収係数を考慮 すると、図1からペロブスカイト太陽電池の損傷係 数が十分小さい(1×10⁻⁷程度以下,本試験の照 射量は1×10¹⁶ cm⁻¹ であるため図中にはプロット 不可)ということが明らかになった. 損傷係数が小 さいことは、前述した通り拡散長が長いことが理由 の一つと考えているが、ペロブスカイト結晶の欠陥 の性質も影響していると考えられる. 我々が明らか にしたペロブスカイト太陽電池の放射線耐性が高い ことを支持する結果が、その後いくつか報告^{25~27)} されている. その中には、結晶欠陥の性質について 言及する,低下した効率が放射線劣化後に回復する アニール現象が見られる、という報告^{25,27)}もある. 例えば, F. Lang 氏らは, 68MeV 陽子線を1×10¹³ cm⁻¹の照射量だけ照射し、照射終了した直後から

表1	太陽電池間の1MeV 電子線1×10 ¹⁶ cm ⁻¹ 照射後の各パラメータの保存率とBOL, EOL の変換効率の比較.
	ただし,ペロブスカイト太陽電池の BOL 効率 15% は仮定である.

	ペロブスカイト太陽電池	シリコン太陽電池	3 接合化合物太陽電池
Jsc 保存率	0.98	0.8023)	0.8224)
Voc 保存率	0.97	0.8023)	0.8224)
Pmax 保存率	0.92	0.6023)	0.6224)
BOL 変換効率	15.0%	17.0%	28.5%
EOL 変換効率	13.8%	10.2%	17.7%

10分間(10分間以降のデータはなし)室温下で短 絡電流密度と変換効率がそれぞれ約3%回復したと 報告している.アニール現象は,地上放射線照射試 験より低ドーズレートである宇宙空間の軌道上での 太陽電池の性能維持において重要な現象である.ア ニールが起こる条件や回復メカニズム,長時間保管 時の回復の挙動などは明らかではないため,アニー ル現象の詳細を含めて損傷係数が小さい理由,放射 線で導入される欠陥の性質の解明には更なる研究が 必要である.

4. おわりに

次世代太陽電池として大きく注目されているペロ ブスカイト太陽電池の放射線耐性の研究状況につい て報告した. 我々は, 高変換効率, 高放射線耐性, 軽量薄膜な太陽電池を低コストで実現でき宇宙への 応用に適している可能性があると着目したペロブス カイト太陽電池が, 宇宙での最大の劣化要因である 放射線に強い耐性を示すことを明らかにした.

宇宙用太陽電池において放射線耐性が高いこと は、軌道上での放射線劣化を考慮して搭載する太陽 電池を削減可能であるため軽量・低コスト化に繋が ること、放射線を遮蔽するためのカバーガラスの厚 みを削減できるためフレキシブル性を維持したまま 搭載でき宇宙機設計の自由度が高まること、など優 れたメリットがあるため、放射線耐性は宇宙機の太 陽電池を選定する際の重要な指標である.放射線耐 性が高く、軽量薄膜性や低コストの利点を持つペロ ブスカイト太陽電池は、宇宙用途に十分適している と考えられる.

現状、ペロブスカイト太陽電池を宇宙機に搭載す るには、光耐久性や高温耐久性などが十分ではなく、 これはペロブスカイト太陽電池の地上での実用化に とっても大きな課題である. JAXA では、将来宇宙 開発に使いたい革新的な技術を民間企業や大学と JAXA の共同で開発し、民間企業で技術を成熟させ た後に宇宙開発に応用することを主旨とした宇宙探 査イノベーションハブ(探査ハブ)事業を 2015 年 度から行っている. 我々は、ペロブスカイト太陽電 池の開発が探査ハブ事業の主旨に合致すると考え, 2017年度より探査ハブ事業にて「高効率・低コスト・ 軽量薄膜ペロブスカイト太陽電池デバイスの高耐久 化開発」をスタート(3年間を予定)し、桐蔭横浜 大学、兵庫県立大学、リコー、紀州技研工業、ペク セル・テクノロジーズと共同で IoT デバイスの発 電源としての実用化、その先には宇宙応用を目指し

て,ペロブスカイト太陽電池の開発に取り組んでいる²⁸⁾.ペロブスカイト太陽電池は,電気的影響を 及ぼす欠陥を生じにくいため,低照度でも高い電圧 を維持できる⁷⁾ことから,屋内・屋外両方で使え る IoT デバイスの発電源としての用途に最適であ ると考えている.

今後は, IoT デバイス発電源としての実用化した 先のペロブスカイト太陽電池の宇宙応用に向けて, 損傷係数が小さい理由の解明を通して宇宙用に適し たペロブスカイト太陽電池の開発に貢献することを 目指していく.

5. 謝辞

本研究は,桐蔭横浜大学宮坂研究室と共同で行っ たものです.宮坂先生,池上先生をはじめとする宮 坂研究室の皆様に深く感謝致します.

文献

- A. Kojima, K. Teshima, Y. Shirai, and T. Miyasaka, J. Am. Chem. Soc., 131, 6050, 2009.
- 2) M. M. Lee, J. Teuscher, T. Miyasaka, T. N. Murakami, and H. J. Snaith, Science, 338, 643 -647, 2012.
- 3) T. Miyasaka, Bull. Chem. Soc. Jpn., 91, 1058 -1068, 2018.
- 4) Best research-cell efficiencies, NREL homepage, URL : https://www.nrel.gov/pv/assets/ images/efficiency-chart.png.
- 5) M. A. Green, A. Ho-Baillie, and H. J. Snaith, Nat. Photonics, 8, 506, 2014.
- 6) A. Kogo, Y. Sanehira, M. Ikegami, and T. Miyasaka, Chem. Lett., 45, 143 145, 2016.
- 7) 宮坂力,太陽エネルギー, Vol43. No2, 2017.
- 8) Y. Miyazawa, M. Ikegami, T. Miyasaka, T. Ohshima, M. Imaizumi, and K. Hirose, 42th IEEE Photovoltaic Specialists Conference, New Orleans, 2015.
- 9)例えば、今泉充、isotope News、2013年12月 号 No.716、12-17、2012.
- 上村邦夫,佐賀達男,松谷壽信,シャープ技法, No.70, 59-64, 1998.
- 11) 兼岩実, 上村邦夫, シャープ技法, No.83, 54-57, 2002.
- P. Patel, D. Aiken, A. Boca, B. Cho, D. Chumney, M. B. Clevenger, A. Cornfeld, N. Fatemi, Y. Lin, J. McCarty, F. Newman, P. Sharps, J. Spann, M.

Stan, J. Steinfeldt, C. Strautin, and T. Varghese, IEEE Journal of Photovoltaics, vol. 2, 377 - 381, 2012.

- 13) H. Yamaguchi, R. Ijichi, Y. Suzuki, S. Ooka, K. Shimada, N. Takahashi, H. Washio, K. Nakamura, T. Takamoto, M. Imaizumi, T. Sumita. K. Shimazaki, T. Nakamura, and T. Ohshima, 42th IEEE Photovoltaic Specialists Conference, New Orleans, 2015.
- 14) 住田泰史,柴田優一,中村徹哉,塩見裕,岡本 篤,内田英樹,今泉充,第62回宇宙科学技術 連合講演会,2F05,2018.
- 15) 宇宙産業ビジョン2010, 内閣府, URL: http://www8.cao.go.jp/space/public_comment/ vision2030.pdf.
- M. Yamaguchi, J. Appl. Phys., 78 (3), 1476-1480, 1995.
- 17) S. D. Stranks, G. E. Eperon, G. Grancini, G. Grancini, C. Menelaou, M. J. P. Alcocer, T. Leijtens, L. M. Herz, A. Petrozza, H. J. Snaith, Science, 342, 231, 2013.
- 18) Y. Miyazawa, M. Ikegami, H. -W. Chen, T. Ohshima, M. Imaizumi, K. Hirose, and T. Miyasaka, iScience, 2, 148 - 155, 2018.
- M. Imaizumi, T. Nakamura, T. Takamoto, T. Ohshima, and M. Tajima, Prog. Photovolt : Res. Appl., 25, 161 174, 2017.
- 20) P. R. Sharps, D. J. Aiken, M. A. Stan, C. H. Thang and Navid Fatemi, Prog. Photovolt : Res. Appl., 10, 383 - 390, 2002.
- H. -W. Chen, T. -Y. Huang, T. -H. Chang, Y. Sanehira, C. -W. Kung, C. -W. Chu, M. Ikegami, T. Miyasaka, and K. -C. Ho, Sci. Rep., 6, 34319, 2016.
- T. Sumita, M. Imaizumi, S. Matsuda, T. Ohshima, A. Ohi, and H. Itoh, Nucl. Instrum. Meth. Phys. Res., B 206, 448 - 451, 2003.
- M. Yamaguchi, J. T. Stephen, S. Matsuda, and O. Kawasaki, Appl. Phys. Lett., 68, 3141, 1996.
- 24) ZTJ Space Solar Cell data, SolAero

Technologies Co., URL : http://solaerotech. com/wp-content/uploads/2015/03/ZTJ-Datasheet.pdf.

- 25) F. Lang, N. H. Nickel, J. Bundesmann, S. Seidel, A. Denker, S. Albrecht, V. V. Brus, J. Rappich, B. Rech, G. Landi, and H. C. Neitzert, Adv. Mater., 28, 8726 8731, 2016.
- 26) P. E. Gonzalez, M. Kelzenberg, N. Vaidya, Q. Yang, R. Saive, S. Loke, A. Naqavi, J. Shun, and H. Atwater, 2018 MRS Spring Meeting & Exhibit, Phoenix, 2018.
- 27) 今泉充, オルガマリンキビッチ, 大島武, 2018 年第79回秋季応用物理学会秋季学術講演会, 19a-432-1, 2018.
- 28) 宮澤優, 宮坂力, Kim Gyumin, 堀内保, 池上 和志, 伊藤省吾, 遠藤聡人, 廣瀬和之, 今泉充, 豊田裕之, 金谷周朔, 星野健, 嶋田貴信, 第 62 回宇宙科学技術連合講演会, 1B14, 2018.

略歴

宮澤優(みやざわ ゆう)



国立研究開発法人 宇宙航空研究開発 機構 研究開発本部 第一研究ユニッ ト 研究開発員.2012年筑波大学数 理物質科学研究科修士課程修了.同年 航空宇宙研究開発機構入構.太陽電池

の研究や宇宙機の電源系開発に従事.

廣瀬和之(ひろせ かずゆき)



国立研究開発法人 宇宙航空研究開発 機構 宇宙科学研究所 宇宙機応用工 学研究系 教授. 東京大学大学院工学 系研究科教授.

1983 年早稲田大学大学院理工学研究 科前期博士課程修了.90 年工学博士.83 年日本電 気(株)(NEC)基礎研究所入社.95 年文部省宇宙 科学研究所助教授.2013 年より現職.半導体界面 物性・耐放射線性デバイスの研究と宇宙機の部品・ 電源系の開発に従事.