

JRL https://journal.ntt.co.jp/article/24534 OOI https://doi.org/10.60249/24015103

宇宙太陽光発電実現に向けた 長距離レーザエネルギー伝送技術と地上での利用

NTT宇宙環境エネルギー研究所では、クリーンで持続可能な次世代エネルギー の実現に向けて宇宙太陽光発電の研究を進めています.本稿では、現在NTTで 構想中の宇宙太陽光発電システムを説明し、その中で必要なレーザによるエネル ギー伝送技術や、太陽光をレーザ光に変換する技術、レーザを高効率で電力に変 換する技術について、課題と取り組み内容を紹介します. キーワード:#宇宙太陽光発電、#エネルギー伝送、#レーザ

н	おちあい	なつは	すずき	ゆきこ
	落合	夏葉	/鈴木	優紀子
	かしわくら 柏倉	ゕずと ー斗	とりうみ /鳥海	ょぅへぃ 陽平
	NTT宇宙環境エネルギー研究所研究			

宇宙太陽光発電とは

宇宙太陽光発電は地球の静止衛星上で太 陽エネルギーをレーザ光やマイクロ波に変 換して, 地上に伝送し電力等として利用す る次世代エネルギー技術です.静止衛星の 軌道は地表から3万6000 km上空にあるた め、衛星が地球の影に入ることがほとんど なく、 地上の太陽光発電と異なり昼夜問わ ず発電を行うことができます. さらに, 宇 宙空間では雲や大気による散乱・吸収がな いため、太陽光の単位面積当りのエネルギー は年間で地上の約10倍程度になると見込ま れています. 遮るもののない宇宙空間で, 無尽蔵とみなせる太陽エネルギーを活用す るクリーンかつ大規模なエネルギーとして 注目を集めているエネルギー技術です. 宇 宙から地上へのエネルギー伝送方式として は、マイクロ波とレーザの2つが提案され ています. NTTでは, マイクロ波と比較 してビームの広がり角が小さく、システム の小型化が期待できるレーザを用いた宇宙 太陽光発電の研究を進めており、図1のよ うなシステムを構想しています.まず,静 止衛星上で太陽エネルギーをレーザ光に変 換し, 地上に向けて 3 万6000 km 伝送させ た後、地上の受光設備で太陽電池のような 光電変換素子*1によりレーザ光を電力に変 換します. 地上ではレーザ光のエネルギー を利用して水素などの化学原料を生成する ことも可能になると考えています.

本稿では,宇宙太陽光発電実現に必要 なレーザエネルギー伝送技術の課題や取 り組み内容のほか,太陽光励起レーザ技術, 高強度ビームエネルギー変換技術につい ての検討状況を紹介します.また,これ らの技術の地上での展開例についても紹 介します.

レーザエネルギー伝送技術

■回折と大気擾乱

宇宙太陽光発電では、静止衛星から地上 に向けて3万6000 kmレーザ光を伝搬させ ます、レーザ光は伝搬とともに回折が起こ り、ビームが広がるという性質があります、 一般的なGaussianビーム*2は細いほど ビームが広がりやすくなるため、長距離伝 送させるためにはビームを太くすることで 広がり角を小さくする必要があります、例 えば、直径1 cmのビームが3万6000 km 伝搬すると、約1 kmにまでビームが広が り、これでは地上での受光設備がとてつも なく大きくなってしまいます、ビーム広が りを抑えてビームを伝搬するには、数m程 度まで送光側のビーム径を太くする必要が あります.

さらに、地表から上空100 km程度まで は大気が存在します. 図2 に示すように、 大気中には大小さまざまな大きさの渦が存 在し、これにより大気の屈折率が空間・時 間によってランダムに変化します. レーザ 光が大気中を伝搬すると、空気の渦によっ て波面が乱れ、ビームの強度分布に揺らぎ が生じます. これを大気擾乱と呼びます. ビームの強度分布に揺らぎが生じると光電 変換素子を複数枚並べた受光パネルでレー ザ光を電力に変換する際、パネルに均一に



図1 レーザを用いた宇宙太陽光発電システム



図2 大気中のビーム伝搬の概念図

- *1 光電変換素子:光を電気に変換する半導体 素子:半導体は、光電効果によって、光が照 射されると起電力が発生します.半導体の組 成を変えることで、効率良く起電力を得るこ とができる光の波長を変化させることが可能. 太陽電池も光電変換素子の一種.
- *2 Gaussianビーム:光学ビームの伝搬モードの1つで,その強度分布がガウス関数に従う もの.ビームの中心部から離れるに従って強 度がガウス関数型に減少します.



図 4 Gaussian ビームの伝搬の様子

表 計算パラメータ				
波長	1064 nm			
ビーム径(1/e ² の全幅)	60 mm			
波面曲率	250 m			
伝搬距離	1 km			
内部スケール	1 mm			
外部スケール	1 m			
屈折率構造定数	$10^{-13} \text{m}^{-2/3}$			
位相スクリーン枚数	21			
ピクセル数	4084×4084			
ピクセルピッチ	0.1 mm			
外部スケール 屈折率構造定数 位相スクリーン枚数 ピクセル数 ピクセルピッチ	1 m 10 ⁻¹³ m ^{-2/3} 21 4084×4084 0.1 mm			

光が照射されないために発電量が低下して しまうという問題が生じます⁽¹⁾.そこで、 大気擾乱の影響を受けにくいビーム設計や、 ビーム形状に合わせた受光パネルの光学系 設計が重要となります.

■大気中のビーム伝搬シミュレーション

ビームが伝搬時に受ける回折・大気擾乱 の影響を予測するため、大気中のビーム伝 搬シミュレーションを行いました.大気擾 乱のようにランダムな媒質中の伝搬を再現 するにはスプリットステップビーム伝搬法 という手法が有効です.この手法では、図 3のように複数の位相スクリーンにより伝 搬光路を複数の区間に分けて伝搬計算を行 います.この位相スクリーンに大気の屈折 率分布を反映することで、通常の伝搬によ る回折と併せて大気擾乱の影響を再現する ことができます.この位相スクリーンを生 成するためには大気のスペクトラムモデル が必要となります.よく知られているモデ ルとしてはKolmogorovスペクトラム, von Karman スペクトラム, modified von Karmanスペクトラムがあります⁽²⁾. Kolmogorovスペクトラムは基本的なモデ ルとして広く使われていますが、大気揺ら ぎの空間周波数に影響する空気の渦の大き さを考慮できず、正確性に欠けてしまいま す. 一方, von Karman スペクトラムや modified von Karmanスペクトラムはそ れぞれ、空気の渦の大きさの最小値や最小 値・最大値を考慮することができ、本研究 ではより正確な modified von Karmanス ペクトラムをモデルとして用いています. modified von Karmanスペクトラムでは, 空気の渦の大きさの最小値(内部スケール と呼ぶ)・最大値(外部スケールと呼ぶ) のほかに、大気の屈折率構造定数と呼ばれ る屈折率変化の強さを表すパラメータを用 います、内部スケールの典型的な値は地表 付近で1 mm~10 mmオーダであり、外 部スケールは通常地面から100 mまでの領 域では、高度に比例して減少するとされて います⁽²⁾. 屈折率構造定数は季節や時間に もよりますが通常10⁻¹⁷ m^{-2/3}から10⁻¹³ m^{-2/3}といった値を取ります. これらのパ ラメータをmodified von Karmanスペク トラムに代入し、フーリエ変換を用いて位 相スクリーンを生成します⁽³⁾.図4にシミュ レーションによって求めた Gaussian ビー ムの大気伝搬後のビームパターンを示して います(計算で用いたパラメータは表のと おり). 大気中を伝搬することで、ビーム の強度分布が細かく乱れている様子が確認 できます.

■実 験

宇宙太陽光発電では、静止衛星から地上 に向けてレーザ光を照射しエネルギーを伝 送するため、伝送方向は地面に対して鉛直 方向となります。しかし、鉛直方向では安 全対策や適切な実験場所の手配が困難とな ります。そこで、まずは地上かつ地面に水 平方向でのエネルギー伝送実験を三菱重工 業株式会社と共同で実施し、大気中のビー ム伝搬シミュレーションの検証を行うとと もに、エネルギー変換効率を調べまし た^{(4).(5)}.レーザ波長1064 nmのGaussian ビームのほかに、Laguerre-Gaussian (LG)





図5 光学系の模式図⁽⁵⁾





(a), (b) 実験で得られたGaussianビーム, LGビーム





(c), (d) シミュレーションによって得られたGaussianビーム, LGビーム
スケールバー(黄線):100 mm

図6 1km伝搬後のビームパターン⁽⁵⁾

ビーム*3という特殊なビームを用意し,自 由空間中を1km伝送させ,400mm四方 の太陽電池パネルに照射しました(図5). 長距離かつ高出力のビーム伝搬においては, レンズなどの光学素子の収差*4や,熱レン ズ効果*5の影響が問題になります.本実験 では,これらの影響に注意し,Gaussian ビーム,LGビーム共に,太陽電池パネル に照射される際に300mm程度になるよう にそれぞれ光学系を設計・調整し⁽³⁾,収差 を防ぐよう大口径のレンズや,低収差のエ キスパンダを用意しました.計測内容とし ては、大気擾乱シミュレーションの検証の ため、ビームの様子を赤外線カメラで1分 間撮影し、強度分布を取得しました.また、 伝送効率を調べるため、太陽電池パネルか ら取り出せる電力を I V測定*⁶によって計 測しました.

1km伝送後のビームパターンについて, 実験結果とシミュレーション結果を図6 に示します.シミュレーションでは,実 験時に測定した大気構造定数を使用して いますが,擾乱の影響を再現する位相ス クリーンはランダムに生成しているため, 実験とシミュレーションの結果が完全に 一致することはないのですが、ビームの 大きさや擾乱による強度の乱れ方など、形 状がおおむね一致していることが分かり ます.取得した強度分布の積算値からビー ム径を計算したところ、実験とシミュレー ションの誤差はGaussianビーム、LGビー ム共に5%以内となりました⁽⁵⁾.また、動 画の各フレームで計算したビームの重心 ずれの平均値は、実験とシミュレーショ ンで2%の誤差となり⁽⁵⁾、シミュレーショ ンが精度良く実験での擾乱を再現できて いることが分かります.

次に、IV測定を実施しエネルギー変換効 率を計算しました.すると、Gaussianビー ムとLGビームで変換効率は約3%という 低い結果となりました⁽⁵⁾.これは、図6か らも分かるように、大気擾乱によりビーム の強度分布が不均一となり、受光パネルに 均一なレーザ光を照射することができなかっ たことが原因であると考えられます.大気 擾乱中でも均一に照射できるビームや、照 射光量変動の影響を受けにくい受光パネル など、大気擾乱中でも伝送効率の高い、擾 乱にロバストな伝送方式が必要です.

- *3 Laguerre-Gaussian ビーム:強度分布が Gaussianとは異なり、リング状になるビーム. 軌道角運動量を持つビームとして、通信など さまざまな分野で注目を集めています。
- *4 収差:レンズやミラーなどの光学素子のゆが みなどにより生じる,理想的な波面からのず れ.本稿のような長距離ビーム伝搬では,収 差の中でも特に球面収差と呼ばれる,光軸か らの距離に応じて集光位置がずれる収差に よってビームの広がり方が理想からずれてし まうことが問題となります.
- *5 熱レンズ効果:レンズなどの光学素子が,強 いレーザ光を照射されるとその部分だけ温 められ,屈折率が変化する現象.収差と同じ く,ビームの広がり方や強度分布に影響を与 えるため問題となります.
- *6 IV測定:光電変換素子やダイオードなど, 半導体の電流(1)-電圧(V)特性を評価する 方法.縦軸を電流,横軸を電圧としてグラフ 化し太陽電池の発電能力を示すIVカーブが 得られます.

宇宙太陽光発電に関するその他取り組み

レーザエネルギー伝送のほかに,宇宙太 陽光発電の実現に向けてNTTで研究を進 めている技術について紹介します.

■太陽光励起レーザ技術

発電衛星に搭載するレーザシステムとし て既存のレーザ装置を利用しようとする場 合.太陽光を太陽電池パネルで受光し電力 に変換し、その電力を用いてレーザ光を発 生させる必要があります.しかし、この方 法では、エネルギー変換過程が多く、シス テムが複雑化することが懸念されます。そ こでNTT研究所では、太陽光をレーザ媒 質に直接照射しレーザ励起を行う、太陽光 励起レーザ技術を検討しています. この方 式によりシステムの小型・軽量化が期待で きます.太陽光励起レーザ媒質としては, 幅広い波長スペクトルの太陽光のエネル ギーを吸収し波長1064 nmのレーザ発振が 可能なNd, Cr: YAGやNd, Ce: YAG等の 共添加媒質がこれまで検討されてきました が、その多くはセラミック製であり、高品 質な単結晶媒質については報告がありませ んでした. 単結晶では結晶粒界がないこと からセラミックと比べて熱伝導性が高いと され. 放熱が難しい宇宙空間での応用可能

性をかんがみて,NTT研究所では単結晶 のレーザ媒質について光産業創成大学院大 学と共同で研究を行っています. これまで、 Nd, Cr:YAG単結晶,Nd, Cr, Ce:YAG 単結晶を育成し、レーザ発振を行うための ロッド型に加工しています (図7(a)). こ れらのレーザロッドに太陽光を放物面鏡で 集光させ、レーザ発振強度を測定する系を 構築し,屋外での発振実験を行いました⁶⁰ (図7(b)). 発振実験の結果. Nd. Cr: YAG, Nd, Cr, Ce: YAG単結晶共に太陽 光入射によるレーザ発振を確認することが できました.しかし、同材料のセラミック 媒質と比較すると.発振しきい値*⁷やス ロープ効率*®においていずれの単結晶もセ ラミックの特性を下回る結果となりました. 今後,単結晶媒質内で生じているレーザ励 起のメカニズムを分析し、より発振効率が 高く,宇宙太陽光発電に適したレーザ媒質 の研究を行っていきます.

■高強度ビームエネルギー変換技術

宇宙から届く高強度のビームを地上で電 力に変換するための光電変換素子の研究も 進めています.前述のとおり,宇宙太陽光 発電では数mほどのビーム径でMW級の エネルギーが降り注いできます.このエネ ルギーをできる限り無駄なく利用するため に,高効率かつ高出力な光電変換素子の開

集光用 放物面鏡 レーザ ロッド 中振器鏡 (太陽光追尾) **発振光**

(b) 太陽光入射発振評価系

図7 太陽光励起レーザ発振実験

-1mm

10mm

(a) 育成したレーザ単結晶のロッド

発を宮崎大学と共同で行っています. レー ザの波長として想定している波長1064 nm において高い光電変換効率を持つ、In-GaAsP光電変換素子の試作を行い光電変 換の特性向上や大面積化に向けた検討を進 めています. 図8(a)は外周円形電極により 電気抵抗の低減をめざしたデバイスです. 図8(b)に示した測定治具を用いて1064 nm レーザ光をデバイスに照射し、電力変換効 率の測定を行いました。結果は図8(c)のと おりです. 比較のため, 外周円形電極のな い網目電極のみを持つデバイスの特性も載 せていますが、外周円形電極を用いた場合 の電力変換効率は最大27%であり、外側に ある円形電極を用いることで導体の抵抗値 が下がり効率が向上していることが分かり ます⁽⁷⁾. 今後は, 無反射コーティング加工 や電極デザインの改善を行い、さらなる変 換効率向上をめざします.

ただし、このような半導体による光電変換素子を用いた場合、光電変換効率は50~60%程度が限界といわれており、残りは熱となってしまいます。そこで、例えばレーザエネルギーを超高温の熱源として利用し水素生成やCO2の還元を行い燃料や化学原料をつくるなど、電気以外の形態でレーザエネルギーを効率的に使用する方法も検討しています。

地上利用

宇宙太陽光発電は2050年以降の実用化を 見込んでいますが、実現に先立ち地上でこ れらの要素技術を応用し、早期に社会に貢 献していきたいと考えています.ケーブル

^{*7} 発振しきい値:光励起固体レーザにおいて, レーザ発振が起こる最小の入射光パワー. レーザ媒質は注入する電流が少ないと光の 増幅が減衰を下回り,レーザ発振が起こらない.電流を大きくしていくと増幅が大きくなりレーザ発振が起こります.発振しきい値が 小さいほど高性能のレーザとなります.

^{*8} スロープ効率:発振しきい値を超えた入射光 パワーに比例して、レーザ出力が増加します. この増加の割合をスロープ効率と呼びます. スロープ効率が高いほど高性能のレーザと なります.



(a) 外周円形電極デバイス画像

(b) 特性評価時の外観写真

試作した光電変換素子の測定評価実験⁽⁷⁾ 図 8

30 8

Efficiency 25 20

Conversion 15

10

50

100

150

Incident laser power (mW)

(c) 測定した電力変換効率

200

250

300

を引くことが難しい離島や、災害によって 電力網が遮断された被災地などに遠隔から 電力を供給することができると考えていま す. またドローンやHAPS (High Altitude Platform Station) *⁹など移動体への給電 に適用できる可能性も検討しています. 移 動体は小型軽量化が重要な課題とされてい ます. 飛行時間の短さや給電に手間や時間 がかかるという点もアプリケーションを制 限する要因となっています、そこで、レー ザエネルギー伝送技術により飛行中の移動 体へのエネルギー供給が可能になれば、バッ テリーの搭載量を最小限に抑えることがで き. 飛行時間も伸ばすことができるため. そのアプリケーションの幅が広がることが 見込まれます.

今後の展望

宇宙太陽光発電の実現に向けて、本稿で 紹介したレーザエネルギー伝送技術、太陽 光励起レーザ技術,高強度ビームエネルギー 変換技術の研究を今後も進めていきます. また、宇宙太陽光発電を実現させるために は、今回説明した技術以外にも静止衛星を 姿勢制御し地上の受光設備に正確にビーム

を送る技術や、真空の宇宙空間における放 熱技術などさまざまな技術が必要となりま す. 他機関とも協力しながらこれらの技術 を成熟させ、宇宙太陽光の実現を通して持 続可能な社会をめざしていきます. さらに, レーザエネルギー伝送技術を用いたワイヤ レス給電システムなど地上での早期展開を 進めていきます.

■参考文献

- (1) K. Jin and W. Zhou: "Wireless Laser Power Transmission: A Review of Recent Progress," IEEE Trans. Power Electron., Vol. 34, No. 4, pp. 3842-3859, 2019.
- (2) L. C. Andrews and R. L. Phillips : "Laser Beam Propagation through Random Media SECOND EDITION," SPIE PRESS BOOK, 2005.
- (3) J. D. Schmidt : "Numerical Simulation of Optical Wave Propagation with Examples in MATLAB," SPIE PRESS BOOK 2010
- (4) 落合・鳥海・鈴木・柏倉・田中・恩田・川添・ 竹内・津村:"宇宙太陽光発電に向けたレー ザエネルギー伝送技術の地上検討状況,"第 67回宇宙科学技術連合講演会,2023.
- (5) 落合・鳥海・鈴木・柏倉・田中:"宇宙太陽 光発電に向けた光無線給電,"レーザー学会 学術講演会第44回年次大会,2024.
- (6) 鈴木·鳥海·落合·田中·長谷川·元廣:"宇 宙太陽光発電に向けた太陽光励起レーザー 用単結晶の作製・特性評価,"レーザー学会 研究会報告 = Reports the on topical meeting of the Laser Society of Japan RTM23, pp. 1 -6, July 2023.
- (7) M. Arai, A. Kushiyama, Y. Motomura, Y. Suzuki, N. Ochiai, Y. Toriumi, and K. Nishioka: "InGaAsP Photovoltaic

Device with Circular Outer Electrode for 1.06-µm-Range Optical Wireless and Fiber Power Transmission." CSW2023. FrA1-5. 2023.

外周円形電板

■ 網目電板



(左から) 落合 夏葉/ 鈴木 優紀子/ 柏倉 一斗/ 鳥海 陽平

NTT宇宙環境エネルギー研究所では、広大な宇宙 空間に視野を広げ、無尽蔵でクリーンな太陽エネル ギーを利用した宇宙太陽光発電の研究を進め、持 続可能な社会の実現に貢献していきます.

◆問い合わせ先

NTT宇宙環境エネルギー研究所 企画担当 TEL 0422-59-7203 E-mail se-kensui-pb@ntt.com

^{*9} HAPS: 高高度プラットフォーム. 地上20 km以上の高度で飛行する航空機や気球など に通信機器を搭載し,通信インフラ等を提供 するシステムのこと.