大電力放射アンテナの放電に関する研究 Experiment on Discharge of Large Power Radiation Antenna 太田 大智¹、伊地智 幸一²、田中 孝治²、齋藤 宏文² 1 東京理科大学、2 JAXA

1 はじめに

1.1 概説

SPS (Solar Power Satellite-太陽発電衛星) や SAR (Synthetic Aperture Rader-合成開口レー ダー)の送電部として期待されているフェー ズドアレーアンテナでは数百〜数千 W/m²の 電力放射が要求される。この大電力マイクロ 波と宇宙環境の相互作用によって放電現象が 懸念される。

この放電現象によって衛星の電力低下や最悪 の場合、運用不能に至ることがある。実際、 宇宙環境に起因する衛星事故のうち約半数が 放電または帯電に関係している。 [1]放電に よる衛星事故を未然に防ぐため本研究では宇 宙機搭載用大電力マイクロ波システムにおけ る放電を調べ放電開始条件を調べることで送 電部設計の知見を得ることを目的とする。

1.2 SPS

SPS は宇宙空間に太陽光パネルと送電アンテ ナを展開し地上にレクテナと呼ばれる受電ア ンテナを設置することで地上での電力供給を 可能とする構想段階の宇宙機である。宇宙空 間で太陽光発電を行うので天候の影響を受け ずさらに昼夜問わず24時間発電できる利点 がある一方、受電した電波を電力に変換する 送電効率の向上や一辺2km四方の大規模な建 造物を構築するための打ち上げコストが課題 として挙げられる。また SPS の信頼性を担保 するために太陽光パネルや送電アンテナにお ける損傷、破壊への対処が必要である。 SPS の概略図を図 1 に示す。発送電パネルを 一体化させている点が特徴であり複数(テザ ー)によって吊り上げる構造となっている。 現在、100万 kW 級の SPS を 21 世紀後半に 実現を目標としている。



図 1 SPS

1.3 SAR

SAR は人工衛星や航空機に搭載することで地 表面の様子を高分解能で観測することができ るレーダーシステムである。マイクロ波やミ リ波を地表に向かって放射させ反射してきた 電波をとらえることで地表面の観測を可能と している。可視光と比較して波長が長いマイ クロ波は雲などに散乱されず電離層を透過す るので天候や昼夜を問わず観測できる一方、 分解能は波長の長さに反比例するのでマイク ロ波を用いる場合は分解能を向上させる必要 がある。そこで小さなアンテナを衛星等に搭 載させ衛星軌道上を移動させることで仮想的 に軌道上に小さなアンテナが複数並んだ状態、 すなわち一つの大きな開口面を持ったアンテ ナを実現させ分解能を向上させている。



図 2 SAR

2 放電現象について

2.1 放電の一般論

放電現象は気体のような絶縁体が種々の原因 により絶縁破壊されその絶縁状態を保つこと ができなくなることである。放電現象の主な 要因としてあげられるのは絶縁体内部での電 子の増加である。電子増加の過程も多岐にわ たるが代表的なものとして電界によって加速 された電子が中性粒子などと衝突することに より電離が生じ電子が増加する電離作用や電 子が壁面に衝突することで壁面内部の自由電 子を叩き出す二次電子放出作用があげられる。 放電現象は発生条件や状況によって分類され るが本研究では気体中にて発生するグロー放 電と真空中の高周波電界によって発生するマ ルチパクタ放電に焦点を当てている。

2.2 気体中の放電

図 3のように平行平板に電界をかけたモデル を考える。極板間の電圧が低いときは偶存電 子による電流が流れるのみで放電には至らな いが電圧が増加すると電界によって加速され た電子が中性粒子を電離させる。さらに電圧 を高くすると電離作用が盛んになり火花を生 じて絶縁破壊に至る。この放電現象をグロー 放電と呼び、発光や温度の上昇を伴う。グロ ー放電は電子と中性粒子の散乱確率に依るの で気体の圧力や極板間の距離で放電開始電圧 が決まる。



2.3 真空中の高周波放電

真空中では電子の平均自由行程が極板間の距 離より長いので電離作用が起きにくい。一方、 電子は電界に加速され続けるので高いエネル ギーを持って極板に衝突することになる。こ の時加速された電子により二次電子が発生し 電子が増加する。高周波電界であったとき位 相が逆転すれば電子は逆方向の極板に到達し 再び二次電子を叩き出す。以上の過程を繰り 返すことで電子はねずみ算的に増加し放電現 象に至る。放電開始条件は電子の極板間走行 時間が高周波の半周期に等しいことと電極の 二次電子放出係数が1以上である。[2]



図 4 二次電子放出3 実験装置

本実験では図 5 の小型 SAR の EM アンテナ パネルについて放電実験を行った。

このアンテナは小型 SAR の RF 系を構成する アンテナであり軌道運用時にパネルに入力す る最大電力は500W である。本実験では100W から 500W、700W、運用時の最大電力の2倍 である 1000W まで電力を変化させた際の放 電現象の有無の確認をした。また運用時の周 波数は 9.65GHz 中心であるので 9.5GHz。 9.65GHz、9.8GHz の周波数帯で実験を行った。 さらに真空度は 1.0×10⁻³Pa以上、 1.0×10⁻²Pa、1.0×10⁻¹Paの3条件で行い真 空度の影響を調査した。

実験構成は図 6に示す。片翼4枚アンテナパ ネルの各パネル1枚ずつについて放電実験を 実施し、放電には発光や温度上昇が伴うので 光学カメラやサーモビューワーで放電現象を 観測した。



図 5 小型 SAR アンテナパネル



4 実験結果・考察

4.1 実験結果

いずれの真空度でもパネル#3 のみに放電が 確認された。発光の様子を図 7 に示す。放電 開始の入力電力は 143W であり別の#3 パネ ルで放電実験を行っても放電箇所の違いはあ るものの放電が確認された。電力の上昇とと もに発光の数が増加した。またサーモビュワ ーによる温度の変化は観測されなかった。さ らに放電実験後、放電箇所を顕微鏡で観察したが顕著な違いは見られなかった。



図 7 放電による発光

4.2 考察

本実験で確認できた放電現象の発生機構につ いて考察する。

まずマルチパクタ放電の可能性について考え る。図 8 にマルチパクタ放電の発生開始電圧 [3]を図 9 にスロットアンテナの拡大図を示 す。放射スロットのサイズが 2×15mm、1ス ロットあたりの RF 電力が 0.2W である。した がって各スロットにおける平均電界は 16V/cm であり 2 σ 値が 52V/cm である。し たがって各スロットにおける電力密度のムラ を考慮してもマルチパクタ放電開始電圧より も二けたほど低いのでマルチパクタ放電の可 能性は低いと考えられる。





図 9 スロットアンテナ拡大図

次に気体中の放電の可能性を考える。図 10 に気体中の高周波放電開始電圧を示す。 [4] 図 11 より約 1GHz、圧力1Torr、極板間距 離 53 mmにおいて放電開始電界は 50-70V/cm である。またパッシェン則より放電開始電圧 は圧力 P と極板間距離 d の積または周波数 f と圧力 P の商の関数である。したがってパッ シェン則を本実験に拡張すると

Pd = 1Torr × 53mm = 10Torr × 5.3mm f/p = 1GHz × 1Torr = 10GHz/10Torr

となるので周波数 9.65GHz (≒10GHz)、距 離 2 mm (<5.3 mm) の条件下では圧力 10Torr (≒1.3×10³Pa) で放電が発生すると考えら れる。しかし本実験では最も悪い真空度でも 1.0×10⁻¹Paであるのでアンテナからのアウ トガスが考えられる。一方、ハニカムスロッ トアレーアンテナ (図図図) はノーメックス コアを使用しており気体の透過性が高いので 悪い真空度が維持されるかどうかが疑問点で ある。



図 11 アンテナのハニカム構造

5 今後の展望

本実験の段階では確認された放電の発生機構 を解明することができなかった。したがって 真空度の影響などについてさらに精査すると ともに発生した放電現象によって RF 系統に 影響が及ぼされるかどうかについて実験する 必要がある。またマルチパクタ放電の発生条 件について具体的に議論するために電子銃を 用いた二次電子放出係数計測実験や種々の材 料によって壁面をコーティングされた冶具に おける放電開始条件を観測する実験を現在行 っている。

参考文献

- [1] 渋. 一晃, "二次電子放出特性の解析," 2012.
- [2] 武田進, 気体放電の基礎, 1979.
- [3] ECSS, "Space engineering Multipaction design and test," 2013.
- [4] 武田進(中部大学電気工学科), "真空中の高周波放電," 1987.