デブリ環境モデル(MASTER-2005, 2001, ORDEM2000)の比較一宇宙機設計適用プロセスの国際規格化に向けて一

○福重進也 (九工大・院),赤星保浩 (九工大),北澤幸人(JAXA),五家建夫(JAXA)

Comparison of debris environment models (MASTER-2005, 2001, ORDEM2000) -For international standardization of process based implementation of meteoroid and debris environmental models-Shinya Fukushige, Yasuhiro Akahoshi, Yukihito Kitazawa, Tateo Goka

> Department of Mechanical Engineering, Kyushu Institute of Technology 1-1, Sensui-cho, Tobata-ku, Kitakyushu, Fukuoka, 804-8550, Japan e-mail e584102s@tobata.isc.kyutech.ac.jp

Abstract

Space agencies of some countries have space debris environment model for design of spacecrafts. These models can estimate debris flux as a function of the size, relative impact velocity, and impact angle in a spacecraft orbit. However, it is known calculation results of models are not always consistent with each other. Therefore, international common implementation process of debris environment model is required. In this paper, as the first step of international standardization of implementation process of debris environment model, we compared estimation results of debris impact flux in low Earth orbit calculated by available three debris environment models, namely NASA's ORDEM2000, ESA's MASTER2001 and MASTER2005.

Key Words: Space Debris Environment Model, International Standard

1. 緒言

近年,宇宙開発の進展に伴いスペースデブリ問題が 顕在化してきている.スペースデブリとは,現在なら びに将来にわたって有用な役割を果たさない人工物体 のことで、ミッションを終えた人工衛星やロケットの 上段部、それらが破砕して生じた破片や塗料片などで ある.スペースデブリの大部分は地球に落下してこな いまま、軌道上に蓄積され続けており、宇宙における 環境問題となっている.現在,地球軌道上を周回して いる人工物体はカタログ化されているもの(直径10[cm] 以上)で約 10000 個 1), 数ミリメートルサイズのものま で含めると 4000 万個程度 2)存在している. 信頼性の ある宇宙機を設計するためには、このようなデブリ環 境を考慮し、デブリの衝突頻度や影響度を正しく評価 する必要がある.そのため、各国の宇宙機関では、デ ブリの衝突確率や衝突速度を推定できるデブリ環境モ デルを開発しており、代表的なものとして、NASA(米 国航空宇宙局)の ORDEM, ESA(欧州宇宙機関)の MASTER, RSA(ロシア宇宙庁)の SDPA モデルがある. しかし、これらのモデルから得られる結果は必ずしも 一致しないことが知られている.現状では、どのモデ ルを選択するかによって、デブリの衝突 flux(単位年間 で単位面積に衝突する個数)や衝突速度,角度分布の評 価結果が異なるため、宇宙機を設計する際に統一的な 信頼性が確保できない恐れがあり、国際的に共通なプ ロセスで評価することが求められている. このような 要請から国際規格案が JAXA を中心として作成されよ うとしている³⁾.本研究は、その第一歩として、入手 可能であった NASA の ORDEM2000, ESA の MASTER2001 及び最近公開されたアップグレード版で ある MASTER2005 について低軌道におけるデブリの衝 突 flux を比較した. また, 実際の宇宙機において構体 の貫通限界を超えるデブリの衝突 flux を評価し,比較 した結果について報告する.

2. デブリ環境モデル

2 - 1 ORDEM2000⁴⁾

ORDEM2000 は地上からの観測データや軌道上から の回収物体の表面検査の結果に基づいた経験的なモデ ルである.地上からの観測データとしては,SSN(Space Surveillance Network)による軌道上物体のカタログデー タ, Haystack radar, HAX(Haystack Auxiliary radar), Goldstone radar による観測結果が用いられており、軌 道上から回収され,表面検査されたものとしては, LDEF(Long-Duration Exposure Facility), EuReCa(European Retrieval Carrier), HST(Hubble Space Telescope)の太陽電 池,スペースシャトルの窓とラジエータ, SFU(Space Flyer Unit)の構体, Mir 宇宙ステーションに設置された 曝露装置のデータが反映されている. ORDEM2000 に は主に2 つの機能がある.ひとつは指定した軌道上の デブリを評価するためのものであり、もうひとつは地 上の望遠鏡やレーダから見えるデブリの情報を与える ものである.これらのうち,指定した軌道におけるデ ブリを評価する機能では、デブリの衝突 flux, 相対衝 突速度分布,衝突角度分布を計算することができる. ORDEM2000 の適用可能範囲は,高度 200~2000 [km], デブリ直径 10 [µm] ~ 1 [m]である.

2 - 2 MASTER2001⁵⁾

MASTER2001 は全ての主要なデブリの発生源から発 生したデブリの軌道伝播を考慮した準決定論的解析に 基づいている. 各デブリ発生源に対応する質量/直径 分布,デブリ発生時に付加された速度,方向の分布に 関して発生モデルが開発され,軌道上の伝播が予めシ

ミュレーションされて参照データとなっている.考慮 されているデブリの発生源は、使用済みのペイロード やロケットの上段部等のカタログ化されている物体, 軌道上の衝突や爆発による破砕、固体ロケットモータ から発生するダストやスラグ, RORSAT 衛星からのナ トリウムカリウム冷却液の漏洩,原子状酸素や放射線, 熱サイクルによる宇宙機表面の劣化から生じる塗料片 等の粒子や, 微粒子が宇宙機表面に衝突する際に二次 的に生じる ejecta, 電波通信実験のために軌道上に放出 された West Ford needles と呼ばれる銅針である. MASTER では、メテオロイドについても考慮すること ができる. MASTER2001 はデブリの flux を短い計算時 間で評価するための"STANDARD"と高分解能の flux の 計算結果を得ることができる"ANALYST"から構成され ている. "STANDARD"と"ANALYST"の結果の違いは ±25%である. MASTER2001では, デブリの衝突 flux, 相対衝突速度分布,衝突角度分布の他,空間密度分布 や将来のデブリ対策によるデブリ発生頻度を考慮して 予測を計算することができる. MASTER2001 の適用可 能範囲は、高度186~38786 [km]、衝突物直径は1 [µm]~ 100 [m]である.

2 - 3 MASTER2005⁶⁾

MASTER2005 は MASTER2001 のアップグレード版 である. MASTER2001 における "STANDARD" と"ANALYST"は統合されている.考慮されているデブ リの発生源に変更は無いが,破砕モデルの変更により 1 [mm]以下のデブリの area to mass ratio が再定義された り,固体ロケットモータにおいて,ノズル直径と放出 されるスラグの依存性がモデルに導入されたりするな ど,それぞれのデブリの発生モデルが改良され, MASTER2001 とは個々の発生源から生じたデブリのサ イズ分布や速度分布に違いがある.

ORDEM2000, MASTER2001, MASTER2005 につ いて各モデルの特徴をまとめたものを Table 1 に示す.

- 3. デブリ環境モデルの比較
- 3-1 衝突 flux の評価

各モデルの違いを評価するために,高度 300 [km] ~ 2000 [km]についてデブリの衝突 flux を計算した⁷⁾.デ ブリ直径 > 10 [µm], > 100 [µm], > 1 [mm], > 1 [cm], > 10 [cm], > 1 [m]について累積 flux の計算結果を Fig. 1 に示す. また, flux は高度による変化に比べて軌道傾 斜角による変化が小さいことから,各モデルの比較を 容易にするために Fig. 2 に軌道傾斜角 100 度における 結果を示す.

直径 > 10 [µm]の衝突 flux は,高高度では比較的よ く一致しているが高度の低いところでは ORDEM と MASTER の違いが大きくなっている.これは,考慮さ れている大気による減速の影響の差であると考えられ る.このサイズのデブリであれば,衝突 flux が大きい ことから,今後,実軌道上からの回収物の表面検査に よって校正していくことが可能であると考えられる.

直径 > 10 [cm]の比較的大きなデブリでは、各モデル がよく一致していることがわかる. このサイズはレー ダによる地上観測が有効であるため、各モデルとも実 際の観測データを基にしていることから、差が生じな いものと考えられる. 高度 800 [km]付近は通信衛星が コンステレーション運用されており、また、高度 900 [km]付近は、地球観測用の太陽同期軌道衛星によって 利用されている軌道であるため、使用頻度が多いこと から、それらに関連するデブリにより flux がピークに なっている. 高度 1400 [km]付近のピークは通信用のコ ンステレーション衛星及び、デルタロケットが破砕し て生じたデブリによるものである. 10 [cm]以上のデブ リについては地上からの観測により軌道を同定できる こと、また、数が比較的少なく衝突 flux が小さいこと から、通常の宇宙機のミッションで問題になることは ないと考えられる.

直径 > 100 [µm], > 1 [mm], > 1 [cm]で各モデル間の 差が大きい. 特にデブリ直径> 100 [µm]で ORDEM2000 とMASTER2001間の差異が最大となり,デブリ直径 >1 [mm]で ORDEM2000 と MASTR2005 及び, MASTER2001 と MASTER2005 の差異が最大となっている. このサイ ズで各モデル間の差が大きくなっている理由は、この 範囲の観測データが欠落しているためであると考えら れる.地上からの観測では1 [cm]以下のデブリに対し て観測が難しくなる. また, 100 [µm]以上のデブリは 衝突頻度が小さくなるため、軌道上からの回収物に対 して表面検査を行っても、 衝突数が少ないため統計的 に意味のあるデータを得ることができない. そのため, モデルによる計算結果を検証する手段がなく、どのモ デルが正しいのかを判断するのは困難である.しかし、 宇宙機への影響度が問題になってくるのは直径 100 [µm]以上のデブリであり、また、モデル間の衝突頻度 の差が最も大きく,最大 100 倍近く差がある 1 [mm]以 上のデブリは衛星構体を貫通する可能性があるため, その衝突 flux は、衛星の生存確率に直接関わる.

		ORDEM2000	MASTER2001	MASTER2005	
Size range		> 10 μm	>	> 1 µm	
Altitude range		200 - 2000 km	186 - 38786 km	186 - 36786 km	
Time range		1991 - 2030	1958 - 2050	1957 - 2055	
	TLE background		Yes		
	Fragments		Yes		
Objects	SRM dust/slag	All sources		Yes	
source	NaK droplets	together		Yes	
terms	Paint Flakes		Yes		
	West Ford Needles		Yes		
	Meteoroids	None	Yes		
Modeling approrch		Measurement data	Semi deterministic analysis		

Table 1 Model characteristics





(b) Debris diameter $> 100 \ \mu m$





(d) Debris diameter > 1 cm

Fig. 1 Flux calculation results of three models against altitude and inclination

(Continued on the following page)

Altitude [km]



(f) Debris diameter > 1 m



(Continued from the previous page)



Fig. 2 Flux against altitude at inclination 100 deg

4. デブリ環境モデルの適用例

宇宙機に対するデブリ環境モデルの適用例として, ORDEM2000, MASTER2001, MASTER2005 を用いて 実衛星の軌道における構体の貫通リスク評価を行い, 結果を比較した.

4-1 衝突構体の貫通限界

衛星構体の貫通限界は、衝突するデブリのサイズと 相対衝突速度に依存する. Frank Schäfer らは ENVISAT の構体に用いられている CFRP ハニカムサンドイッチ パネルに対して超高速衝突実験を行っている⁸⁾. この 結果によれば, CFRP ハニカムサンドイッチパネルの 貫通限界は、衝突物直径 1 ~ 1.5 [mm]、衝突速度 5 ~ 7 [km/s]である. そこで、本研究では ß 衛星の貫通限界を 衝突物直径 1 [mm]、衝突速度 5 [km/s]とする.



Fig. 3 DAICHI



Fig. 4 SUZAKU



Fig. 5 Flux against diameter in the DAICHI orbit

4-2 デブリ環境モデルを用いた貫通リスク評価

本研究では、地球観測のために利用する衛星数の多 い太陽同期軌道の代表例として「だいち(大地) /DAICHI」と名づけられた陸域観測技術衛星(ALOS: Advanced Land Observation Satellite)と科学衛星の代表例 として「すざく(朱雀)/SUZAKU」と名付けられた X 線 天文衛星(ASTRO-E2)に対してデブリ貫通のリスク評価 を行った. 「だいち」の外観と諸元を Fig. 3, Table 2 に、「すざく」の外観と諸元を Fig. 4, Table 3 に示す.

「だいち」と「すざく」の軌道におけるデブリサイ ズに対する衝突 flux を各モデルにより計算した結果を Fig. 5 と Fig. 6 に示す. 1 [cm]以下のデブリの衝突 flux に着目すると, MASTER による計算結果に比べて ORDEM2000 の計算結果が大きめの評価であることが わかる.

Table 2 S	pecifications	of DAICHI ⁹⁾

Launch	ch 24 January 2006	
Lifetime	3 - 5 years	
Size	Satellite body 6.5 x 3.5 x 4.5 [m] Solar array paddle 3 x 22 [m]	
Orbit	Sun synchronous sub recurrent Altitude 692 [km] Inclination 98.2 [deg]	

Table 3 Specifications of SUZAKU¹⁰⁾

Launch	10 July 2005		
Lifetime	5 years		
Size	Satellite body 6.5 x 2.0 x 1.9 [m]		
Size	Solar array paddle 5.4 [m]		
Orbit	Altitude 560 [km]		
Orbit	Inclination 32 [deg]		



Fig. 6 Flux against diameter in the SUZAKU orbit



Fig. 6 Flux against impact velocity in the DAICHI orbit (debris diameter > 1mm)

前節に従って、ここでは衛星構体の貫通限界をデブ リ直径 1 [mm]とし、「だいち」と「すざく」の軌道に おいて、直径 1 [mm]以上のデブリの相対衝突速度に対 する衝突 flux を計算した結果を Fig. 7 と 8 にそれぞれ 示す.まず、「だいち」の軌道における衛星構体の貫 通リスクを評価するために, Fig. 7 に対して相対衝突速 度 5 [km/s]以上の累積 flux を求めると, ORDEM2000 の 評価結果は1.9 x 10⁻¹ [1/m²/year], MASTER2001の評価 結果は 3.5 x 10⁻² [1/m²/year], MASTER2005 の評価結果 は 3.7 x 10⁻³ [1/m²/year]となる. この結果について MASTER2005 を基準として比較すると、衛星構体を貫 通するデブリの衝突 flux が ORDEM2000 では 52 倍, MASTER2001 では 9.5 倍大きく見積もられていること がわかる.次に、「すざく」の軌道に対しても同様に 衛星構体の貫通リスクを評価するために, Fig. 8 におい て相対衝突速度 5 [km/s]以上の累積 flux を求めると, ORDEM2000 の評価結果は 5.8 x 10⁻¹ [1/m²/year], MASTER2001 の評価結果は 1.4 x 10⁻² [1/m²/year], MASTER2005の評価結果は1.1 x 10⁻³ [1/m²/year]となる. この結果について MASTER2005 を基準として比較する と、衛星構体を貫通するデブリの衝突 flux が ORDEM2000 では 52 倍, MASTER2001 では 13 倍大き く見積もられていることがわかる.

以上の結果から,デブリ衝突リスクの評価結果はど のモデルを採用するかによって大きく異なることが確 認できた.したがって,宇宙機設計時のモデルの適用 プロセスを国際的に取り決めておくことは,非常に重 要であるといえる.

5. 結言

地球低軌道のデブリの衝突 flux を代表的なデブリ環 境モデルである ORDEM2000, MASTER2001 および MASTER2005 を用いて計算し,比較した結果,宇宙機 の設計上重要となるデブリサイズである 100 [µm]以上 の衝突 flux において,各モデルの差異が顕著に現れる ことがわかった.また,デブリ環境モデルによるデブ リ衝突リスク評価の例として「だいち」と「すざく」 について衛星構体を貫通するデブリの衝突 flux を計算 した結果,MASTER2005 に比して ORDEM2000 は約 50 倍,MASTER2001 は約 10 倍大きな値となり,モデル



Fig. 7 Flux against impact velocity in the SUZAKU orbit (debris diameter > 1mm)

間で評価結果が大きく違うことがわかった.したがっ て、宇宙機に対して、国際的に共通の信頼性を確保す るためには、設計時においてどのデブリ環境モデルを どのように適用するのかといった適用プロセスを取り 決めておく必要があり、早急な国際規格化が望まれる.

参考文献

- The NASA Orbital Debris Program Office, "The Orbital Debris Quarterly News Volume 10, Issue4", 2006
- [2] R. Walker, C. Martin, H. Stokes, J. Wilkinson, H. Sdunnus, S. Hauptmann, P. Beltrami, and H. Klinkrad, "Upgrade of the ESA Space Debris Mitigation Handbook Executive Summary", 2002, http://www.esa.int/gsp/completed/execsum00_N06.pdf
- [3] John R. Davey, Emma A. Taylor, Yukihito Kitazawa, and Tateo Goka, "ISO STANDARDS: THE NEXT STEP FOR ORBITAL DEBRIS MITIGATION", The 25th International Symposium on Space Technology and Science, 2006, 2006-r-2-25, to be published
- [4] Jer-Chyi Liou, Mark J. Matney, Phillip D. Anz-Meador, Donald Kessler, Mark Jansen, and Jeffery R. Theall, "The New NASA Orbital Debris Engineering Model ORDEM2000", NASA/TP-2002-210780
- [5] J. Bendisch, K.D. Bunte, S. Hauptmann, H. Sdunnus, R. Walker, P. Wegener, and. H. Klinkrad, "MASTER2001 Software User Manual Meteoroid and Space Debris Terrestrial Environment Reference Model", 2002
- [6] Sebastian Stabroth, Peter Wegener, and Heiner Klinkrad, "Software User Manual MASTER-2005", 2006
- [7] Pablo Beltrami, Mark Matney, Andrey Nazarenko, and Heiner Klinkrad, "Comparison of Debris Flux Models", Final Report of Action item 19.2. raised by 19th IADC meeting, held in Cologne, Germany, 2005
- [8] Frank Schäfer, Eberhard Schneiber, and Michel Lambert, "Review of Ballistic Limit Equation for CFRP Structure Walls of Satellites", Proceedings of the 5th International Symposium on Environmental Testing for Space Programes, 2004, ESA SP-558
- [9] http://alos.jaxa.jp/index-e.html
- [10] http://www.astro.isas.ac.jp/suzaku/index.html.en