発泡アルミニウムに対する衝突クレーター形成

○小野瀬直美,東出真澄,長谷川直 (JAXA) Email: onose.naomi@jaxa.jp

Abstract: Impact cratering and penetrating experiments are produced on aluminum foam targets, whose porosity is 82%. Applicability of this material to a light-weight space debris bumper-shield was considered with an objective of its ballistic limit and its mass per unit area. Nineteen shots were produced by using a two-stage light-gas-gun in ISAS, and 81 hits were observed. Craters on aluminum foam targets shows bulb-like shapes, which is narrow in entrance and large cavity inside. Crater depths on aluminum foam targets, ballistic limits of these targets were compared with ballistic limits of aluminum plates by using equations in Christiansen (2003)¹⁾.

1. はじめに

現在,低高度軌道上には,カタログ化され た約 10 cm 以上のサイズのものだけでも 16000 個に及ぶスペースデブリ(以下デブ リ)が存在している.観測できない微小なデ ブリに至っては,3500万個にも達すると言 われている.デブリとは,使用済みの衛星 やロケット,ミッションの途中で放出され たもの,これらのデブリ同士の衝突や爆発 により生じた破片などにより構成されてい る.デブリの衝突速度は,軌道要素にもよ るが,平均 10 km/sec である.宇宙開発の 進歩に伴い,デブリは増加の一途をたどっ ており,その宇宙機への衝突のリスクも 年々高まっている(図.1).

本研究では、多孔質物質が衝突により発生 するエネルギーを吸収しやすいという性質 に着目して、これのデブリ防御への応用の 可能性を探るものである。例えば、多孔質 な石膏に対する衝突クレーター形成におい ては、その衝突エネルギーの31-62%がタ ーゲットの圧密に消費されていることが報



図.1:デブリ数の増加と、その構成要素. Orbidal Debris Quarterly News²⁾より.

告されている 3).

2. 試験条件

従来のアルミニウム厚板の衝突試験結果と 比較して多孔質の有用性を検証するため, 本研究では多孔質物質として三菱マテリア ル製発泡アルミニウムを使用した.試料の 表面並びに裏面の写真を図.2に示す.反射 率の高い面を表面と定義した.表面は発泡 金属を作成する際にシートに接していた面 であり,表面に見られる空隙の直径並びに 開孔率はともに低い. 一方, 裏面には表面 にあるものよりも大きな空隙が重なり合う ように存在する.開孔の呼び孔径は 300 μ m. 空隙率は 82 %である. 2 mm の試料を 積層して厚板を模擬した.重ねられた多孔 質金属のプレートの周囲はテープで固定し た.



図.2:発泡アルミニウムの表面.a),c)は「お もて」,b),d)は裏.c),d)はキーエンス レー ザー顕微鏡 VKX-100を使用して取得.色は 高さを表す.

模擬デブリとして, 直径 1.0 mm 並びに 0.3

mm のアルミニウム球を用いた.また,本 試験における模擬デブリの衝突速度は 6 km/sec である.

飛翔体加速器には ISAS/JAXA の新型二段 式軽ガス銃を用いた.

3. 試験結果

本年度は,超高速衝突試験を19回実施し, 合計 81個の飛翔体衝突データを得た.その うち,後半のマシンタイムにて試験を行っ た物に関しては現在解析中である.衝突後 の発泡アルミニウムターゲットの例を図.3 に示す.本実験において,エアロジェルな どの空隙率の高いターゲットに対するクレ ーター形成実験で見られる,入口が狭く, 内側に大きな空隙を持つ,カブ型のクレー タが形成された.入口には軽い盛り上がり 以上の損傷は確認できない一方,クレータ 一内部には,ターゲットの圧密,変形,並 びに溶融の痕跡が確認された.



図.3: 衝突後のターゲット表面と内部. 飛翔 体は直径 1.0 mm アルミニウム球, 衝突速度 6.1 km/sec.

c).

本 実 験 の 結 果 と 比 較 す る た め に, Christiansen¹⁾の式を用いて稠密なアルミ ニウムに対する衝突における貫通限界を求 めた. 直径 0.3 mm 並びに 1.0 mm の模擬 デブリに対する,衝突速度 6 km/sec での, 純アルミニウムの貫通限界は,それぞれ, 3.3 mm ならびに 0.9 mm である.本実験で 使用した発泡アルミニウムの空隙率は,約 82%なので,面密度がこれらと等しくなる ターゲットの厚さは,それぞれ, 18.3 mm ならびに 5.1 mm である.



図.4:発泡アルミニウムに形成されたクレー ターの入口径と深さ,並びに貫通限界.入口 径は飛翔体直径で,クレーター深さは同じ面 密度をもつ稠密なアルミニウムの貫通限界で 規格化してある.実験を行った飛翔体サイズ は0.3 mm と1.0 mm の2通りであり,クレ ーターサイズのエラーバーはそれぞれ 1 σ を 表す.赤と緑の棒は貫通並びに非貫通が観測 されたターゲット厚さの範囲を示す.

クレーターの入口径並びに深さを規格化したものを図.4に示す.入口径は,各クレー

ターの入口の面積から求めた平均値である. 飛翔体直径が 0.3 mm のものの方が, 飛翔 体直径に対してやや大きな入口径が得られ ているのは, 飛翔体サイズが, 発泡アルミ ニウムの呼び孔径と同程度まで小さくなっ たためであると考えられる.一方でクレー ター深さに関しては, 飛翔体サイズにかか わらず, 同じ面積密度をもつ稠密なアルミ ニウム板の貫通限界厚さの 0.53 倍程度であ る.

発泡アルミニウムの板圧を減らして,直接 貫通限界を求める試験においては,Shotご とのばらつきも見られたが,稠密なアルミ ニウム板の貫通限界の,0.5から0.8の範囲 にあることが分かった.飛翔体直径が0.3 mmにおける貫通限界の判定は,飛翔体直 径と呼び孔径が等しいため,誤差を生じた と考えられる.



図.5:溶融の痕跡 a)クレーター底.b)ターゲット後方に設置した銅の観察板の表面

図.5に示すように、クレーター底面並びに 壁面には、溶融の痕跡が見られる.もとも との発泡アルミニウムに見られた、微小粒 子が形成するネットワークとしての泡状構 造がなくなり、全体的にのっぺりしている. また、貫通限界ぎりぎりの厚さのターゲッ トを用いて実験を行う際に設置した、銅製 の観察板には、いったん熔けたと思われる、 アルミニウムの飛沫が付着している.

模擬デブリのサイズが 1.0 mm, 衝突速度が 6 km/sec であるとき, クレーター体積並び は約 2.1 cm³である. このクレーターの 1.3 mm 外側までのターゲットが溶融したと仮 定し, 常温から融点 660℃まで比熱 1 mol, 1 ℃あたり 25J で温度上昇し, 融解熱 1 mol あたり 10 kJ であるとすると, 250J 必 要であるが, この値は, 飛翔体の運動エネ ルギーと比べてーケタ大きい. 逆に考える と, 飛翔体の運動エネルギーがすべてター ゲットの溶融に使われたと仮定すると, ク レーター体積の 0.25 は溶融により形成され たもので, 残りの 0.75 は圧密により形成さ れたものであると考えられる.

4. まとめ

空隙率 82%, 呼び孔径 300 µm の多孔質ア ルミニウムに, 直径 1.0 mm ならびに 0.3 mm のアルミニウム球を 6 km/sec で衝突 させた結果, バルブ型のクレーターが観察 された.単位面積当たりの重さで比較する と, 稠密なアルミニウム板の貫通限界の 0.53 倍程度の深さのクレーターが形成され た.また, 稠密なアルミニウム板の貫通限 界の 0.5 倍から 0.8 倍でクレーター形成と 貫通の双方が観察された.クレーターには 溶融や圧密の痕跡があり,これらが効果的 に飛翔体の持っていた運動エネルギーを吸 収したと考えられる.

本実験によって、微小な空隙を持つ物質の 軽量デブリバンパとしての有用性が示唆さ れた.

謝辞

本研究は宇宙航空研究開発機構宇宙科学研 究所スペースプラズマ共同研究設備を利用 して実施されました.超高速衝突試験にお いてご協力くださいました,田端氏,黒澤 氏に感謝の意を表します.本研究では鶴井 氏のサボを 使用しております.ありがとう ございました.

参考文献

- Christiansen, E.L., Meteoroid/Debris Shielding, NASA Technical Publication 210788, 2003.
- 2) Orbidal Debris Quarterly News, Volume 16, Issue 1.
- Onose, N., Okudaira, K. and Hasegawa, S. (2008) Proceedings of the 40th ISAS Lunar and Planetary Symposium.