Laboratory impacts into dry and wet sandstone with and without an overlying water layer: Implications for scaling laws and projectile survivability

E. C. BALDWIN, D. J. MILNER, M. J. BURCHELL, and I. A. CRAWFORD

Meteoritics & Planetary Science 42, Nr 11, 1905–1914 (2007)

名古屋大学大学院 環境学研究科M1 土肥弘嗣

イントロ

- スケーリング則
 - クレーターサイズと衝突条件を関連づける方法
 - · 弾丸速度、質量、密度、target強度、重力
 - ⇒これらの衝突条件だけでクレーターサイズを決め ることはできない
 - ⇒実験結果から天体スケール
 - ・物性のモデリングに制限が多い
- Local condition
 - 上記以外の衝突条件
- 空隙率、含水率、水の層の有無

空隙率の影響

- 小惑星に対する衝突に関するモデルが考案された (Housen and Holsapple 2003)
- Meteor Crater の様な堆積岩への衝突でも空隙率は重要
- ・ 衝突現象におけるPorous targetの特徴
 - 衝撃波が伝わりにくい
 - 弾丸の運動エネルギーが熱に変わりやすい
 - 粒子間の隙間を埋めようとする (Love et al. 1993)
 - 結合力が弱く、圧縮強度も弱い

衝突時に物質が 吹き飛びにくい

一定の運動Eを与えた ときにできるクレー ター体積は、空隙のないなって大き くなるはず (Makangle and Schmid

(Holsapple and Schmid

過去の研究

- Love et al. (1993)
 - ソーダライムガラス vs 焼結ガラスビーズ
 - 高空隙率:深いクレーター
 - クレーター体積は空隙率に依存しない コメント:依存しているように見えますが・・・



Love et al.(1993)のクレーター

- この論文
 - 鉄球 vs 砂岩
 - 高空隙率:浅く広いクレーター
 - クレーター体積は高空隙率の方が大きい

含水率の影響

- 含水率
- 岩石中の空隙に液体(水)がしみ込んでいる割合
- ・ 地球の堆積岩への衝突では重要
- ・ 岩石の脆性強度
 - 水を含むことで小さくなる(Baud et al. 2000)
- 惑星スケールの衝突
 - 衝撃波が通った後に膨張する蒸気が、岩石を破壊してクレーターが大きくなる可能性がある(Schaefer et al. 2006)

水の層の影響

- 水の層
 - 地球でのクレータリングを考える上で重要
- 水の層が厚くなると
 - 弾丸が 岩石に衝突する時の衝撃圧力が弱まる
 - 海洋衝突では衝突物がかなりの割合で残る
 - 地球外の有機物を地球に運ぶ(Milner et al. 2006)
 - パンスペルミア説(Melosh 1988, Burchell 2004)
 - 水の層で弾丸がどれだけのエネルギーを失うか数値計算: Wünnemann and Lange 2002
 - 数値計算: Wünnemann and Lange 2002実験ではまだ調べられていない
 - クレーターのできる最大深度:d/H=0.1~0.05 (Gault and Sonett 1982, Shuvalov and Trubestkaya 2002)

この論文では

- ・ 2種類の砂岩に対する衝突実験
 - 浸潤させた試料・乾燥させた試料
- ⇒クレーターサイズの違いを調べる
- ・ 砂岩の上に水の層を引いた場合の衝突
 - 浸潤させた試料・乾燥させた試料
 - 水の層厚:0~12mm
- ⇒クレーターサイズの違い
- ⇒弾丸の残りやすさ

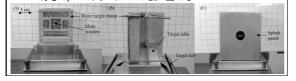
試料について

- パイロットテスト砂岩
- Coconino 砂岩: Meteor Crater(アリゾナ州)付近の砂岩 - 100×100×60mmの塊
- 100×100×60mm
- Wet試料
- 真空中で2日間以上蒸留水に浸す
- Dry試料
 - 80°Cの炉の中で乾燥させる

試料の種類		密度	空隙率	粒子サイ ズ	圧縮強度	
テスト砂岩	Wet	2.35	16.76	0.4	43	
	Dry	2.18			90	
Coconino 砂岩	Wet	2.01	22.70	0.15	nd	
	Dry	1.78			74	
Coconino砂岩の方が 高空隙率			wetl	wetにすると強度が下がる		

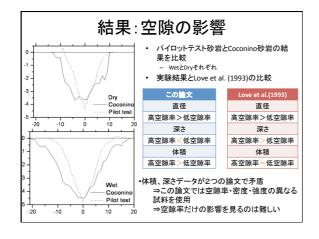
衝突実験

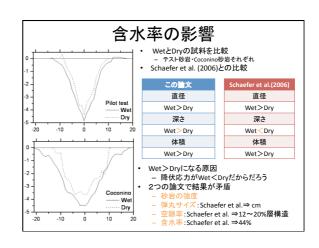
- ・ 2段式軽ガス銃
- 弾丸:φ=1mm,鉄球
- 衝突速度:5km/s
- チャンバー:5kPa⇒水の蒸気圧=2kPa@20°C
- 水の層
 - 厚さ29μmのポリエチレンの袋に詰める



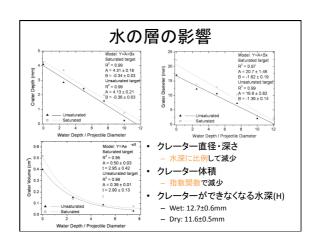
回収試料の分析

- クレーター直径
- クレーター深さ
- ・ クレーター体積: ガラスビーズ
- 弾丸回収
 - 濾過(whatman1:11µm)⇒磁石で弾丸を回収⇒ 電子天秤で質量計測





水の層の影響 水の層ありの実験 a saturated sandstone - パイロットテスト砂岩 - Wet, Dry - 水の層厚:0~12mm ・ 層厚が増す⇒クレーターサイ ズ減 unsaturated sandstone • 層厚が同じ時 - Wet>Drv • Wet試料 - 層厚12mmまでクレーター形成



d/H比について

- d/H比
 - 弾丸直径/クレーターができなくなる水深
 - Dry:1/(11.6±0.5)=0.086
 - Wet:1/(12.7±0.6)=0.079
- Gault and Sonnet (1982)
 - 砂+水の層に対する衝突実験(衝突速度3km/s)

 - 強度の大きいターゲットではd/Hが大きくなることを示
 - ⇒この論文の実験で実証された

d/H比について • d/H比を変化させる要因

Targetの強度(Gault and Sonett;1982,Shuvalov and Trebestkaya; 2002)





Housen and Holsapple 1999 大きい物は小さい物より壊れやすい ・単位体積あたりの運動にと弾丸速度を一定にする衝突 実験

・大きい試料の方が大きいクラックが入ってる
スケールが大きい→負荷持続時間が長くなる→クラック
の成長時間が長くなる

弾丸の残りやすさ

- クレーターができた時
 - 弾丸と砂岩粒子が結合して分析できない
- クレーターができない時
 - 元の弾丸の25%の質量が残る
- 海底衝突痕のコアから衝突した小惑星の破片が見つ かる(Kyte 2002)
- 大陸衝突でも小惑星の砕屑片の発見(Maier et al. 2002)

πスケール則 πスケール則 - クレーターサイズといくつかの衝突条件の無次元量比の 関係を示す クレーター効率 π_{ν} とその他のパラメータで データを表すことが多い。今回の試料は 強度があるので π_{ν} と π_{σ} で表す ⇒クレーター直径 ⇒重力支配域 $\pi_v = a\pi_3^b$ ⇒強度支配域 D_t:クレーター直径 V:クレーター体積 ρ_t:Target密度 ⇒密度 $\pi_v = \frac{\rho_t V}{}$ ⇒クレーター効率

データを増やし、π₃の範囲を広げる π₅を明らかにする

• 空隙率と強度の影響を分離する

まとめ

- 空隙率と含水率がクレーターサイズに及ぼす影響を示した高空隙率・Wet試料の方が大きなクレーターができる
- 砂岩の結果をπスケール則(強度支配域)に乗せると空隙を持たない物質の線の下にくる
- 水も層がある場合、クレーター直径・深さは水深に比例して、 体積は指数関数的に減少する
- ・ 弾丸直径の12倍の水深でクレーターができなくなった
- d/H比はターゲットの強度に依存するだろう
- ・ 水の層が厚い時、元の弾丸の25%の質量が残った