Ejecta from impacts at 0.2-2.3 m/s in low gravity

Joshua E. Colwell et al., 2008 Icarus 195 (2008) 908-917

名大M2 嶌生有理

レゴリスへの低速度衝突

 ・惑星リングや原始惑星系円盤ではレゴリスへの低速度 衝突が多く起こる
→系の質量輸送・エネルギー輸送、ダストの合体成長 を支配する

系の進化や微惑星前駆体への成長を理解するには 粉体への低速度衝突を理解することが重要

3

<section-header><list-item><list-item><list-item><list-item><list-item><list-item><list-item><list-item><list-item><list-item><list-item>











実験条件								
プロジェクタイル				レゴリス試料				
<mark>8種類</mark> (1-2cm, 1-32g)				×	3種類			
ID	直径, cm	質量, g	素材		Туре	粒径, µm	円磨度	
1	1.9	7.9	プラスチック		Ottawa sand:砂	215	O	
2	0.95	0.98	プラスチック		JSC-1:月	100	×	
3	1.9	12	石英		JSC-Mars-1:火星	~500	0	
4	0.95	3.9	真鍮		*いずれも粒径分布あり			
5	1.9	31.5	真鍮		\bigcirc			
6	1.9	9.8	アルミ					
7	1.9	28.2	スチール					
8	0.95	1.2	アルミ					
							10	

















