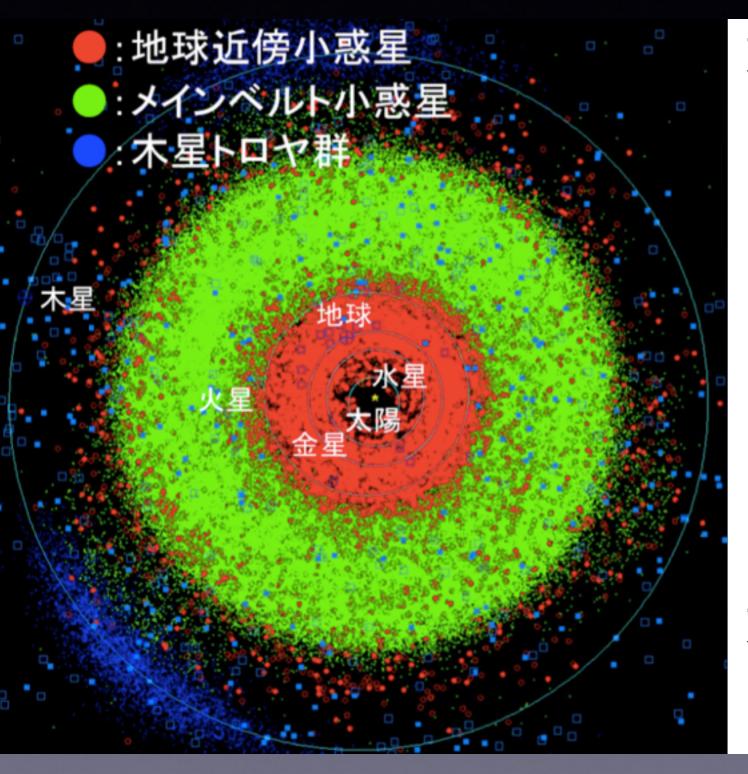
地球接近天体 (1566) Icarus と2007 MK6の 分光学的分裂の証拠

新天体捜索者会議 @国立天文台三鷹キャンパス 2018 / 11 / 18

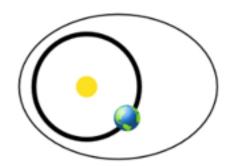
船橋 和博¹,阿部 新助¹,Nicholas Moskovitz²,浦川 聖太郎³,大塚 勝仁⁴ ¹日本大学理工学部 航空宇宙工学科,²Lowell Observatory,³日本スペースガード協会,⁴国立天文台

小惑星:軌道による分類



アモール型

a > 1.0 AU1.017 AU < q < 1.3 AU



アポロ型

a > 1.0 AUq < 1.017 AU



アテン型

a < 1.0 AUQ > 0.983 AU

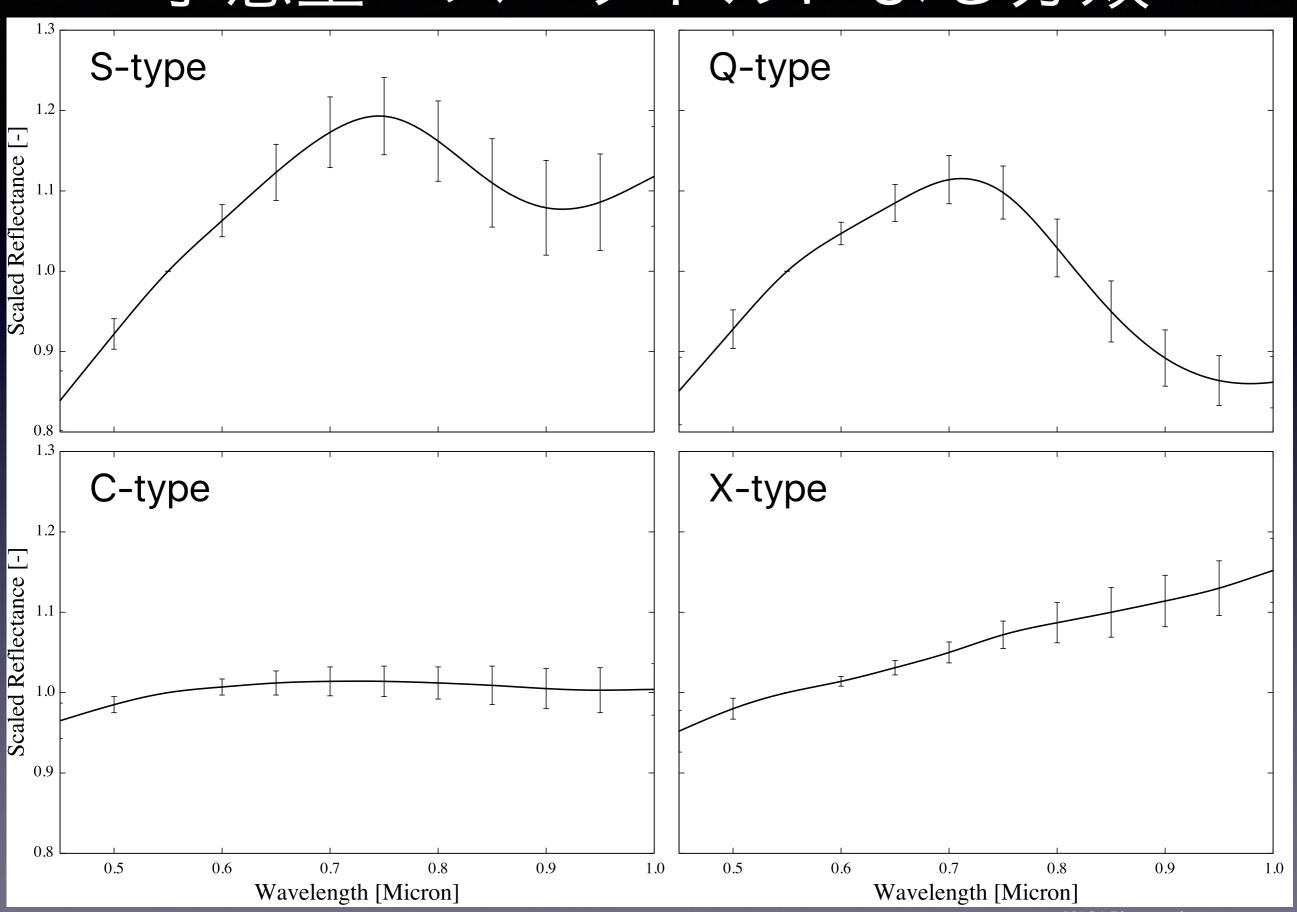


アティラ型

a < 1.0 AU Q < 0.983 AU



小惑星:スペクトルによる分類



小惑星族

· MBA族 一 衝突破壊

固有軌道の類似性から分類

YORP効果

· NEO群 →

太陽加熱

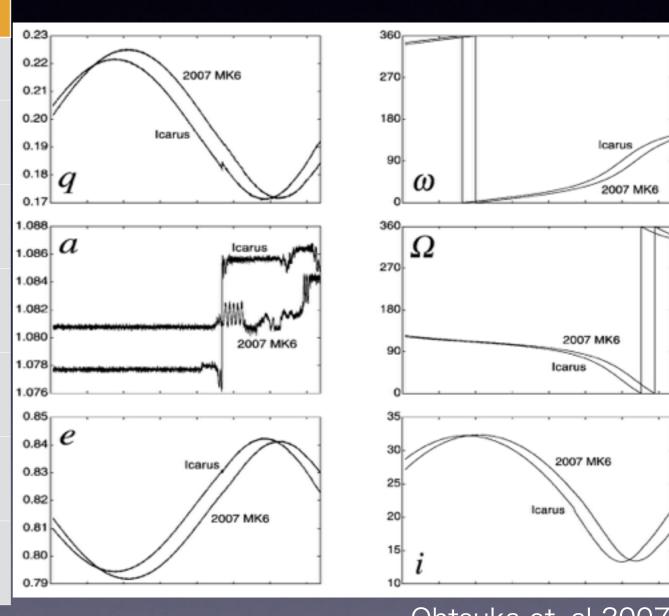
潮汐破壊

地球近傍小惑星は惑星摂動を頻繁に受けるため

力学的類似ファミリーとして維持できる時間が短い

(1566) Icarus & 2007 MK₆

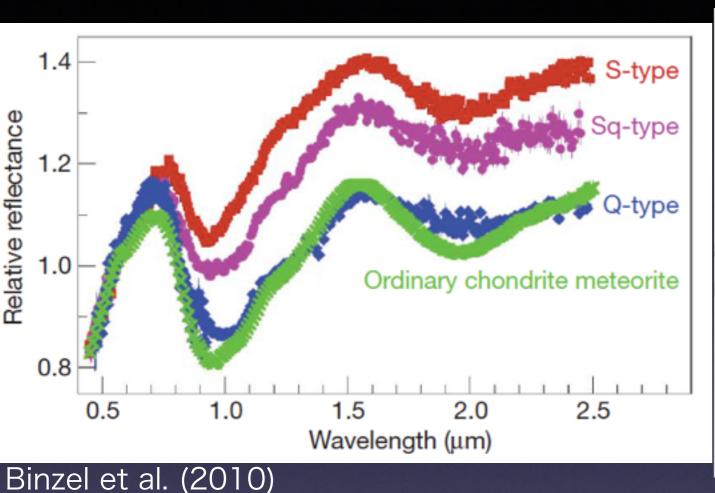
	lcarus		2007MK ₆
	2007, Apr	1034, Jul	2017, Sep
q (AU)	0.1866177	0.1930133	0.1965662
a (AU)	1.0778849	1.0776443	1.0810017
e	0.8268668	0.8208933	0.8186343
ω (deg)	31.29236	25.37252	25.46633
Ω (deg)	88.08105	93.55925	92.88728
i (deg)	22.85385	25.07805	25.13759

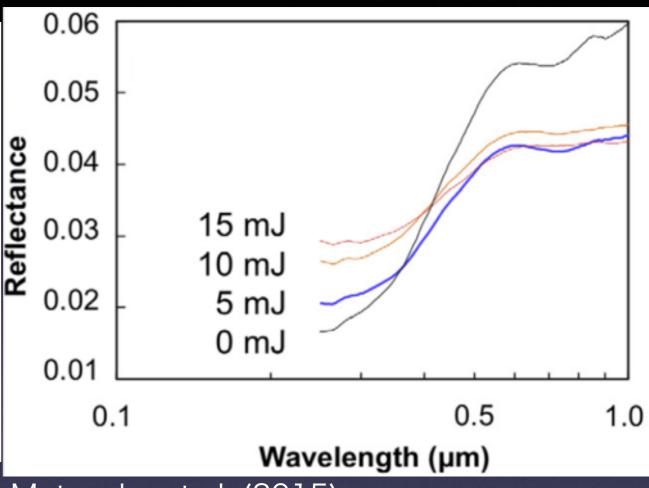


Ohtsuka et. al 2007

力学的進化の類似性から両天体は元々同一天体の可能性

小惑星表面組成の変化





Matsuoka et al. (2015)

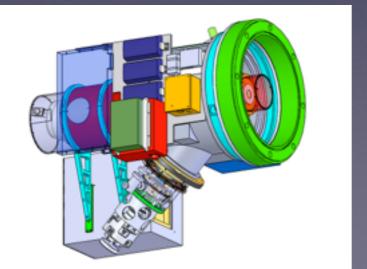
- ・宇宙線,太陽風,微小隕石の衝突により小惑星表面の光学 <u>的特性が変化</u>
- · Q-typeが宇宙風化することでS-typeスペクトル形状に変化
- ・C-typeが宇宙風化することでB-typeスペクトル形状に変化

観測

観測天体と観測機器諸元

観測対象	lcarus	2007 MK ₆	
観 測 日 (UT)	Jun/21/2015	Jun/15/2016	
実視等級(絶対等級)	13.9 (15.95)	18.5 (20.30)	
直径	1.44 km	262-586 m	
自転周期	2.273 hour	N/A	
軌道要素 q[AU],e,i[deg]	0.19, 0.83, 22.8	0.19, 0.82, 25.1	
望遠鏡	4.3m Discovery Channel Telescope		
分光器	DeVeny (分光器) グレーティング:150 [gr/mm] 波長域:400-1000[nm] 視野角:95"×73" コンパリソン:Cd,Ar,Hg,Ne(2007MK&のみ)		

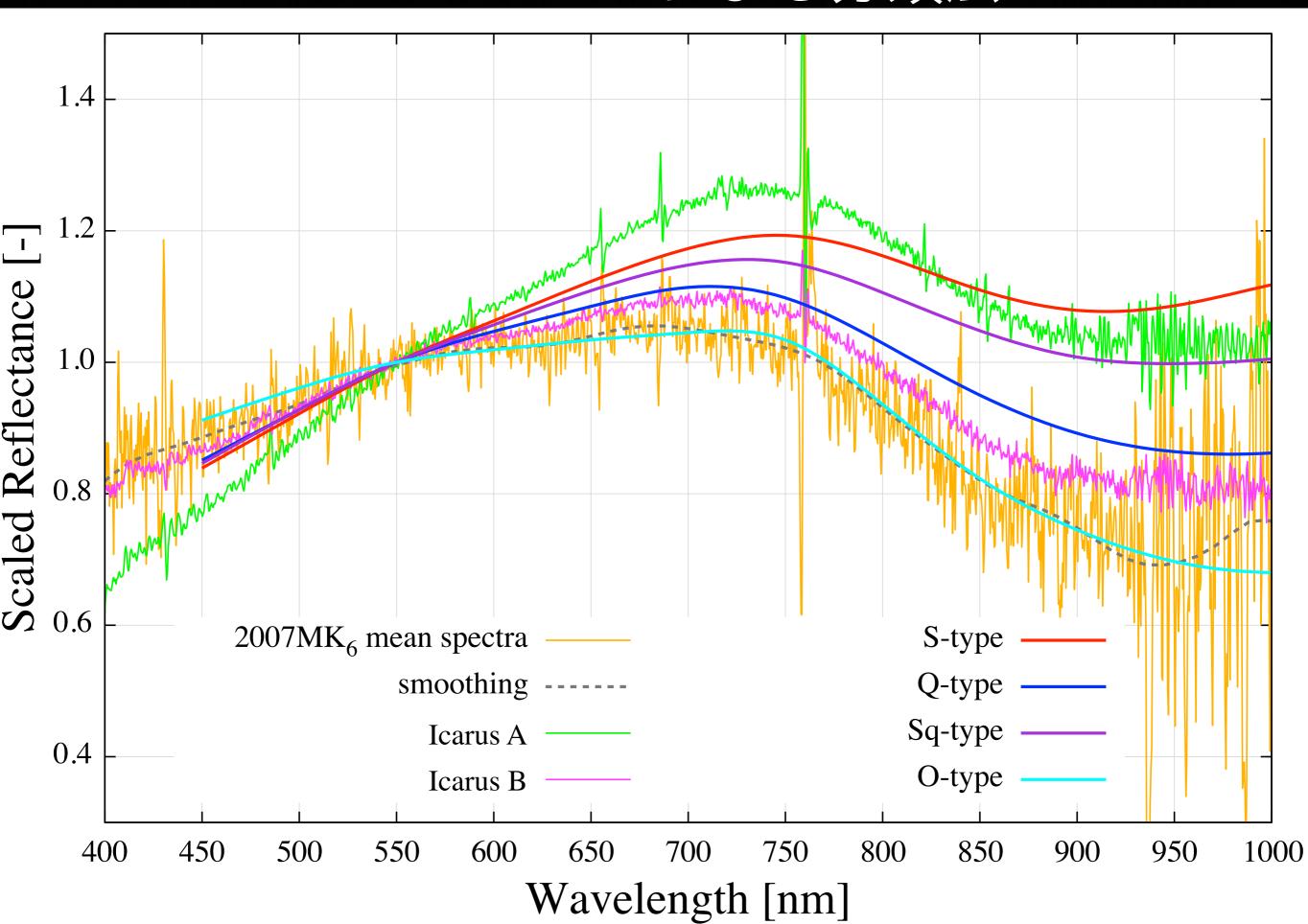
DeVeny spectrograph



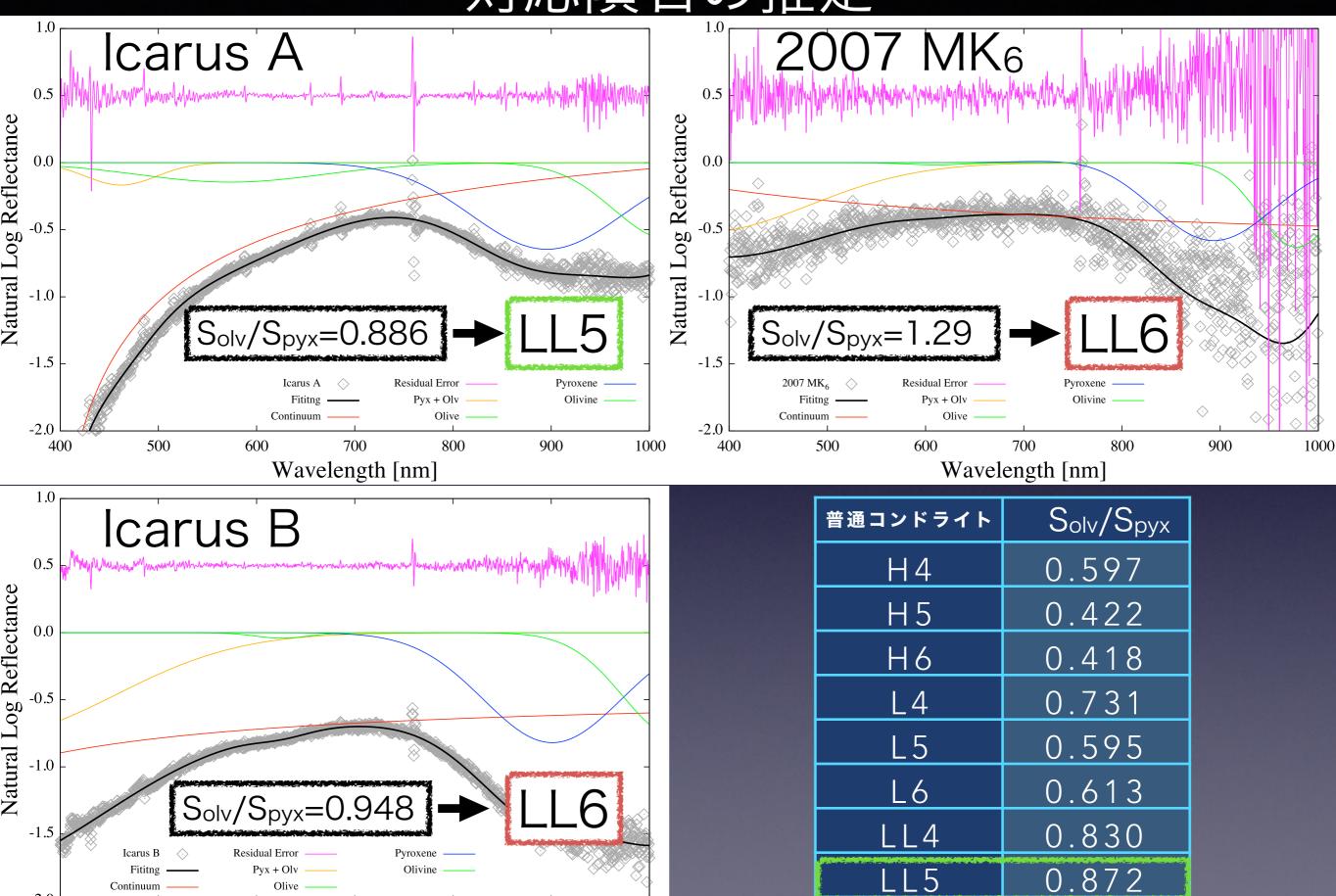
4.3-m Discovery Channel Telescope (DCT)



Bus-Demeo による分類法



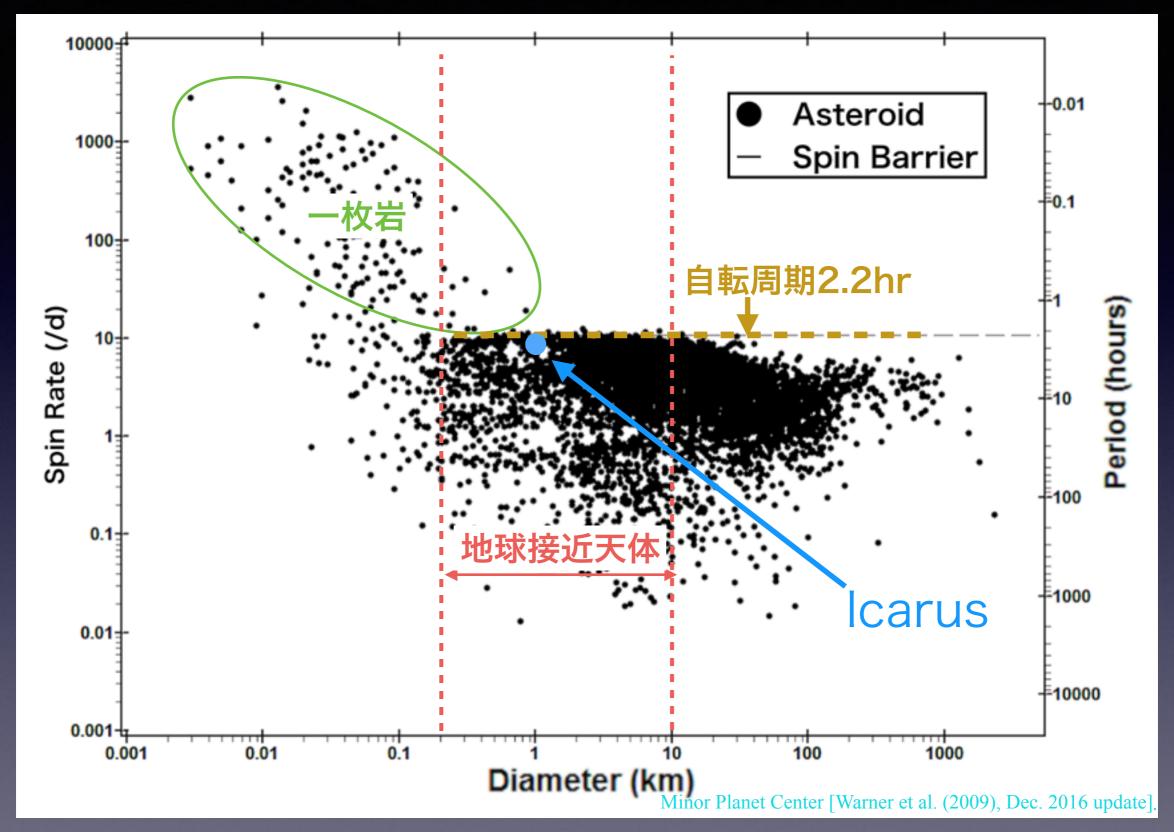
対応隕石の推定



-2.0 | 400

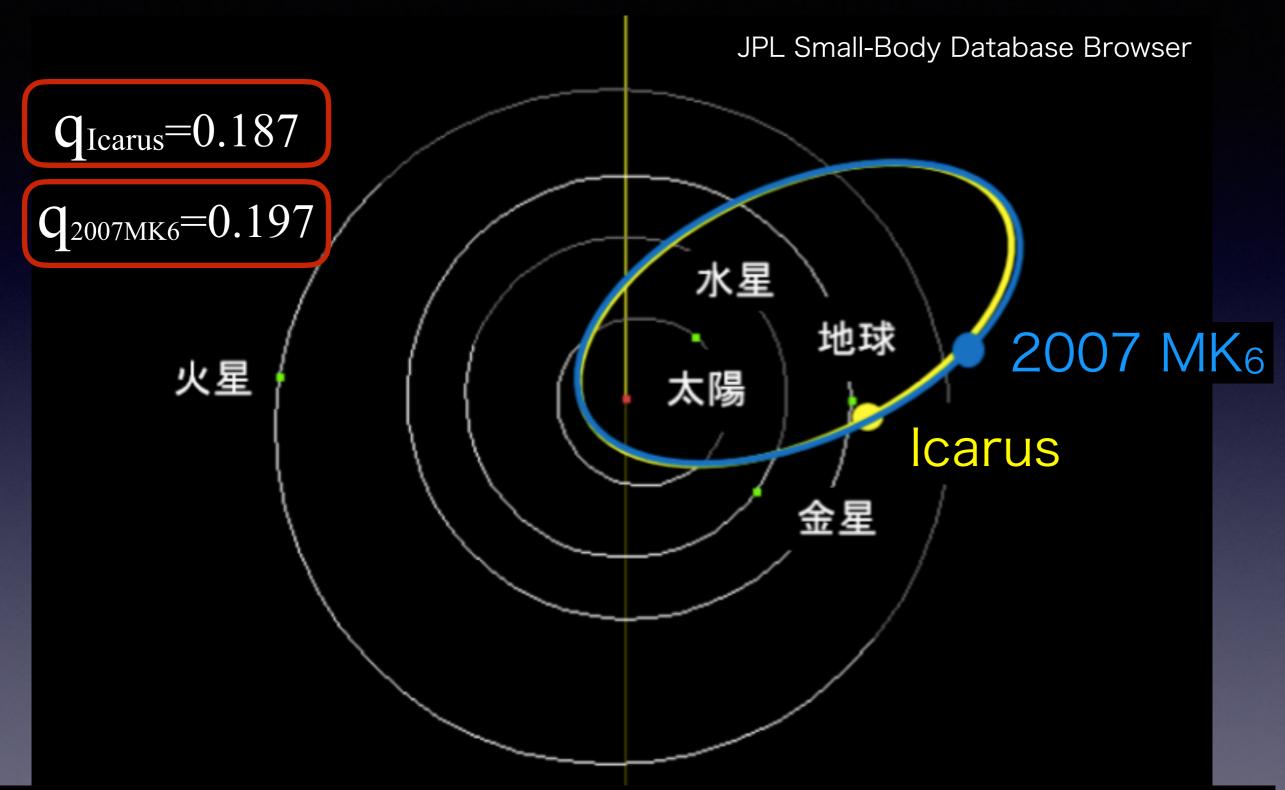
Wavelength [nm]

分裂シナリオ 1:YORP効果による自転の加速



分裂後に角運動量が分配され現在の自転周期(2.273h)

分裂シナリオ 2:太陽加熱による分裂



近日点距離が0.2天文単位以内のあらゆる天体は太陽加熱により崩壊する (M. Granvik et al. 2016)

まとめ

- 2007MK₆ → O型 Icarus → S型 (Icarus A) & Q型 or O型 (Icarus B)
- 2007 MK₆ , Icarus A → LL6普通コンドライト Icarus B → LL5普通コンドライト
- 分光学的観点からも2007 MK_6 はIcausの分裂破片(ファミリー) であることが示唆できる
- 分裂シナリオ → <u>YORP効果</u> による自転の加速, <u>太陽加熱</u>