

あかつき・Venus Expressから 明らかにする金星雲構造

高木聖子¹

Arnaud Mahieux^{2,4}, Valérie Wilquet², Séverine Robert²,
Rachel Drummond^{2,5}, Ann Carine Vandaele², 岩上直幹³

¹東海大学情報技術センター

² Belgian Institute for Space Aeronomy, 3 Av. Circulaire, B-1180 Brussels, Belgium

³ 東京大学大学院理学系研究科地球惑星科学専攻

⁴ Fonds National de la Recherche Scientifique, Bruxelles, Belgium

⁵ IndoSpace Ltd., 6 Nuneham Square, Abingdon, Oxon, OX14 1EH, UK

1

金星高高度(70 km以上)の知見

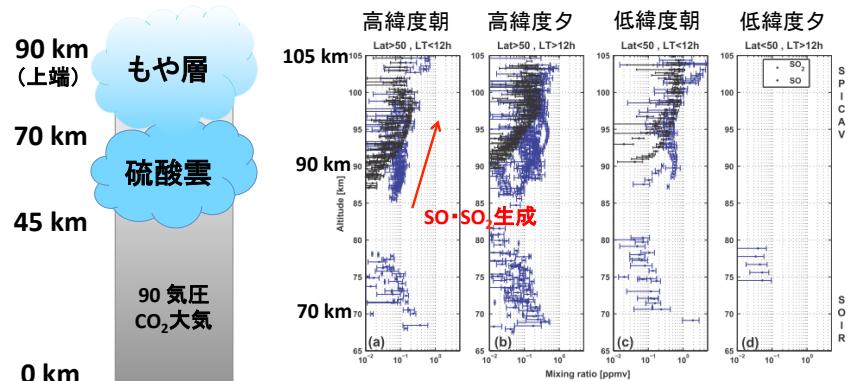


図1. Venus Express SPICAV/SOIR から導出した SO-SO₂ 混合比高度分布 [Belyaev et al., 2012]

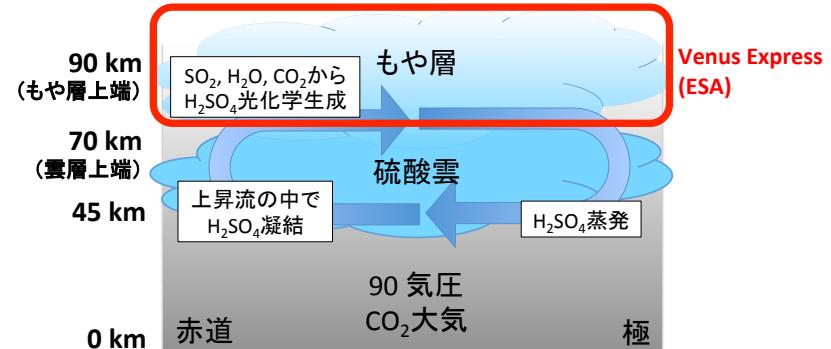
高高度で何が起きている?

3

研究対象: 金星雲

観測不足故に知見は断片的

金星雲の生成・維持メカニズムは未解明



周回軌道からの継続観測が必要不可欠

2

高高度観測: Venus Express

Solar Occultation at InfraRed(SOIR)

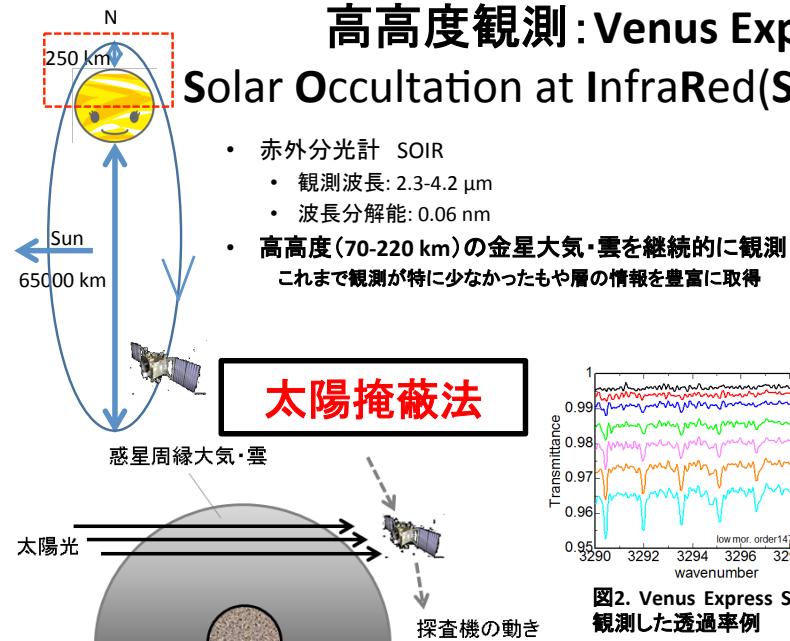
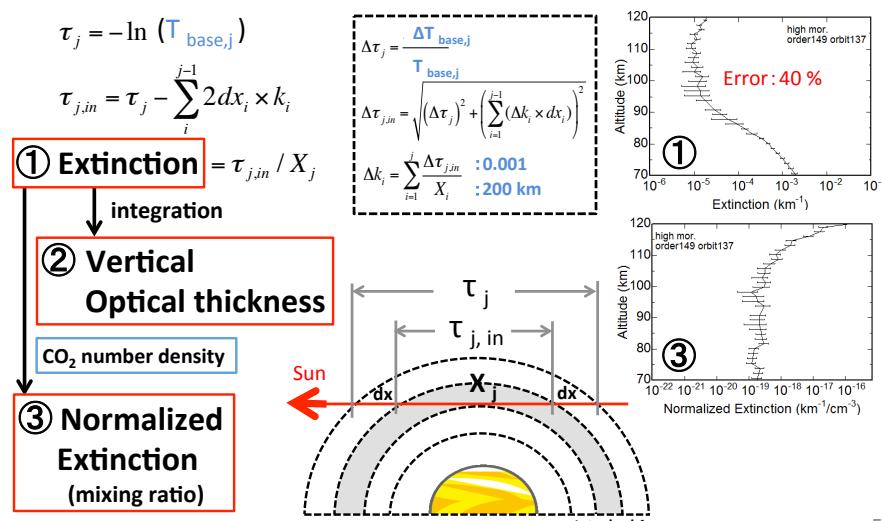


図2. Venus Express SOIRで
観測した透過率例

4

Onion peeling



Extinction (Ave.)

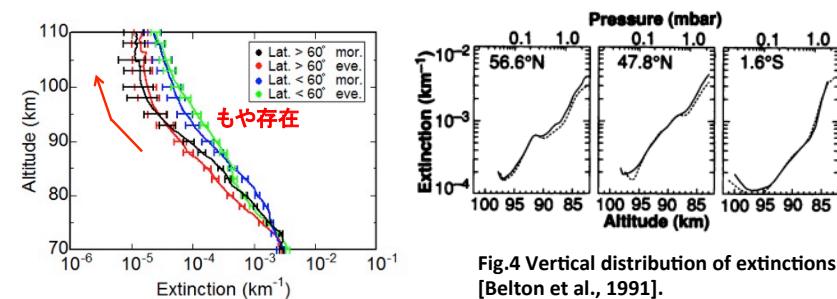
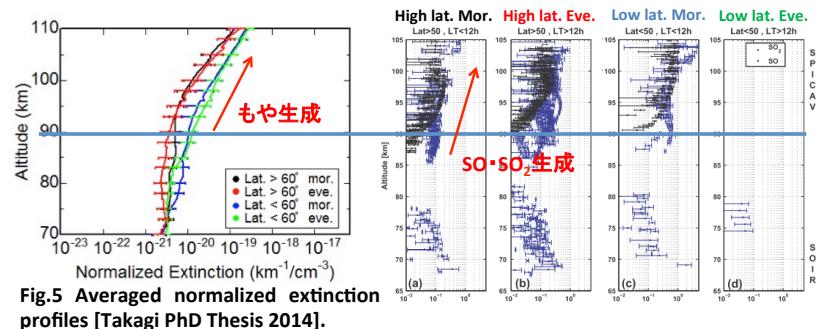


Fig.3 Averaged extinction profiles [Takagi PhD Thesis 2014].

- Extinction profiles fold at around 95 km.
 - Similar to Belton et al.(1991).
- Their values at low latitudes are larger than those at high latitude.

6

Normalized Extinction (Ave.)

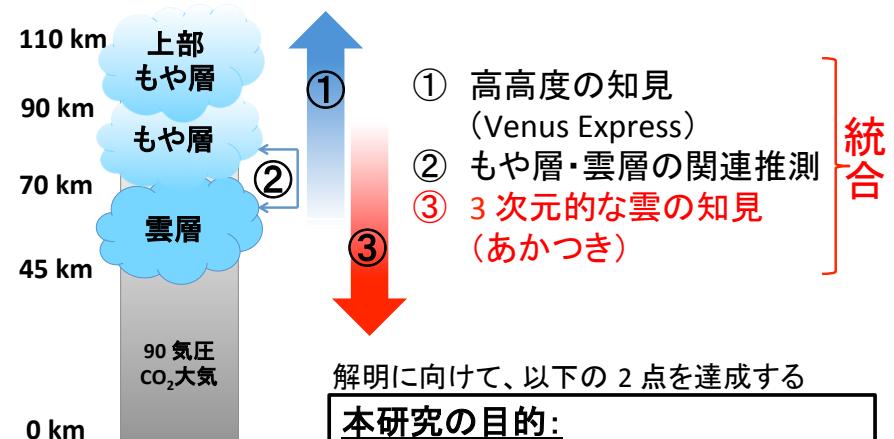


- Significant increases of normalized extinctions are observed at altitude above 90 km at both high low latitude.
 - Haze are produced at high altitude.

Under 90 km

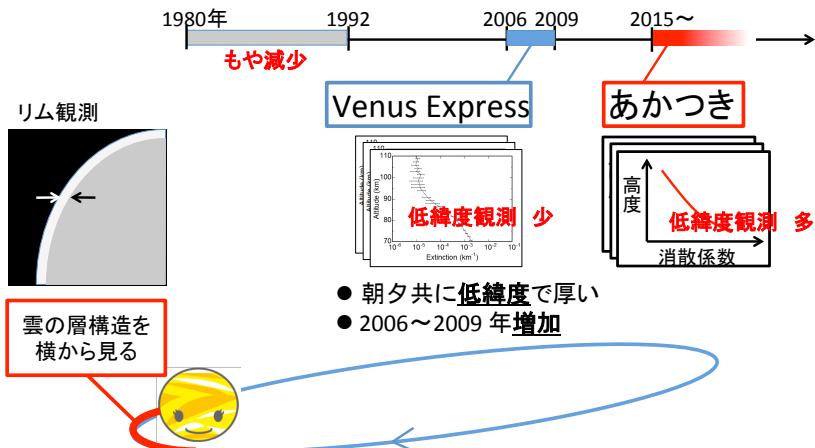
- Normalized extinctions are constant at both high and low latitude.

金星雲の生成・維持メカニズム解明に向けて



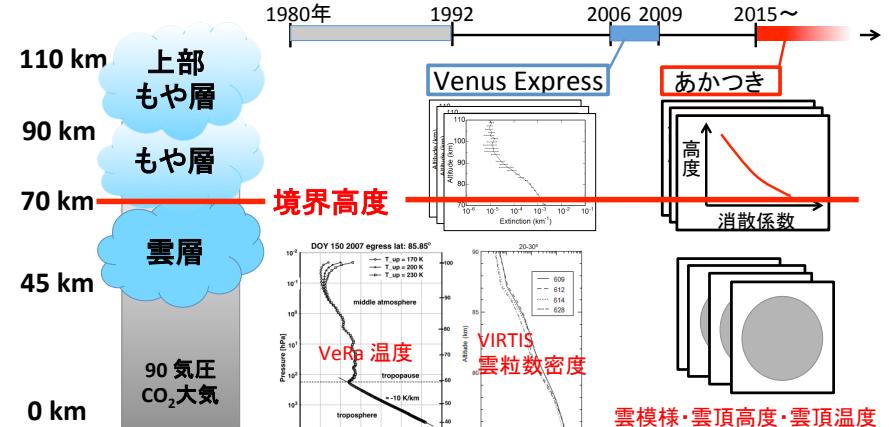
7

1. 高高度の長期的描像を知る



- あかつきリム観測データからもやの鉛直構造を導出する
- 過去の研究を包括し、長期的描像の考察を行う

2. 雲層ともや層の関係を解明する



- 境界高度におけるもやの長期的描像を抽出する
- VEX搭載機器観測データ・あかつき連続撮像データから2層の関係性を見出す
- 雲粒・もやの生成過程・輸送過程を議論する