

## 大気大循環モデルを用いた、火星の大気力学がCO<sub>2</sub>氷雲の形成に与える影響の研究

# 黒田 剛史 [1]; Medvedev Alexander[2]; 笠羽 康正 [1]  
 [1] 東北大・理; [2] ドイツ・マックスプランク研

### Study of the influence of atmospheric dynamics on the CO<sub>2</sub> ice cloud formation on Mars using a general circulation model

# Takeshi Kuroda[1]; Alexander Medvedev[2]; Yasumasa Kasaba[1]  
 [1] Tohoku Univ.; [2] MPS, Germany

CO<sub>2</sub> atmosphere on Mars condenses when temperature drops below saturation temperature, and CO<sub>2</sub> ice clouds can likely form at lower altitudes in winter polar regions, and in the mesosphere (above ~60 km) of low- and midlatitudes. The formation of CO<sub>2</sub> ice clouds is expected to be related to the temperature disturbances associated with the atmospheric dynamics, but the investigations of particular mechanisms have never been attempted before. We implemented a CO<sub>2</sub> cloud formation scheme into our Mars general circulation model (DRAMATIC MGCM) to investigate the interactions between atmospheric dynamics and CO<sub>2</sub> cloud formation using numerical simulations. The MGCM well reproduces the observed seasonal and latitudinal dependences of the mesospheric CO<sub>2</sub> ice cloud formation as observed by Mars Express (SPICAM, OMEGA and HRSC) and Mars Odyssey (THEMIS), and also indicated a strong dependence of the cloud formations in northern polar winters with the dynamical processes such as baroclinic waves in the lower atmosphere (~20 km height). This result even indicates the potential significance of the observation of CO<sub>2</sub> ice cloud movements to investigate the atmospheric disturbances. Detailed analyses of the influence of the atmospheric eddies (planetary waves, tides, etc.) on the cloud formation will be presented.

火星において、冬の極域と低～中緯度の中層大気(高度約60km以上)では大気温度がCO<sub>2</sub>の凝結温度よりも低くなることがある。そこではCO<sub>2</sub>氷雲が形成される。その形成には大気力学による温度の擾乱が密接に絡んでいることが予想されるが、そのようなメカニズムを調べた研究はまだ前例がない。我々は火星大気大循環モデル DRAMATIC MGCM にCO<sub>2</sub>氷雲形成スキームを導入し、数値シミュレーションによる大気力学とCO<sub>2</sub>氷雲形成との相互作用についての研究に着手した。このMGCM では中層大気でCO<sub>2</sub>氷雲が形成される季節および緯度について Mars Express (SPICAM, OMEGA, HRSC) や Mars Odyssey (THEMIS) による観測と整合する結果を示しており、また冬の北極域の高度20km付近ではCO<sub>2</sub>氷雲が傾圧不安定波と密接に絡んで形成されている(図参照: 温度(影)とCO<sub>2</sub>氷雲分布(センター), 横軸経度・縦軸日数,  $L_s=260^\circ\text{--}280^\circ$ , 北緯75度, 高度20km)。この結果は観測からCO<sub>2</sub>氷雲の動きを探ることが大気擾乱の様子の理解につながる可能性も示唆しており、本発表にてより詳しい結果の解析と議論を行う予定である。

