

原始星コロナと惑星系円盤相互作用 理論

The Kelvin-Helmholtz instability induced by the magneto-rotational instability in the inner-edge region of an accretion disk

中村 佳太 [1]; 加藤 真理子 [2]; 丹所 良二 [3]; 藤本 正樹 [4]; 井田 茂 [5]; 坂本 尚義 [6]

Keita Nakamura[1]; Mariko Kato[2]; Ryoji Tandokoro[3]; Masaki Fujimoto[4]; Shigeru Ida[5]; Hisayoshi Yurimoto[6]

[1] 東工大・理工・地球惑星; [2] 東工大・理・地球惑星; [3] 東工大・理・地球惑星; [4] 東工大・理・地球惑星; [5] 東工大・地惑; [6] 北大・理

[1] Dept. Earth and Planetary Sci., Tokyo Inst. Tech.; [2] Dept. Earth and Planetary Sci., Tokyo Inst. Tech.; [3] Dept. Earth and Planetary Sci., TIT; [4] DEPS, TITECH; [5] Dept. of Earth and Planetary Sci., Tokyo Inst. of Tech.; [6] Natural History Sci., Hokudai

日本語の予稿集は登録されていません。
英語の予稿集をご覧ください。