

# 近赤外線分光観測による ミラ型変光星の変光フェイズと 吸収線の関係

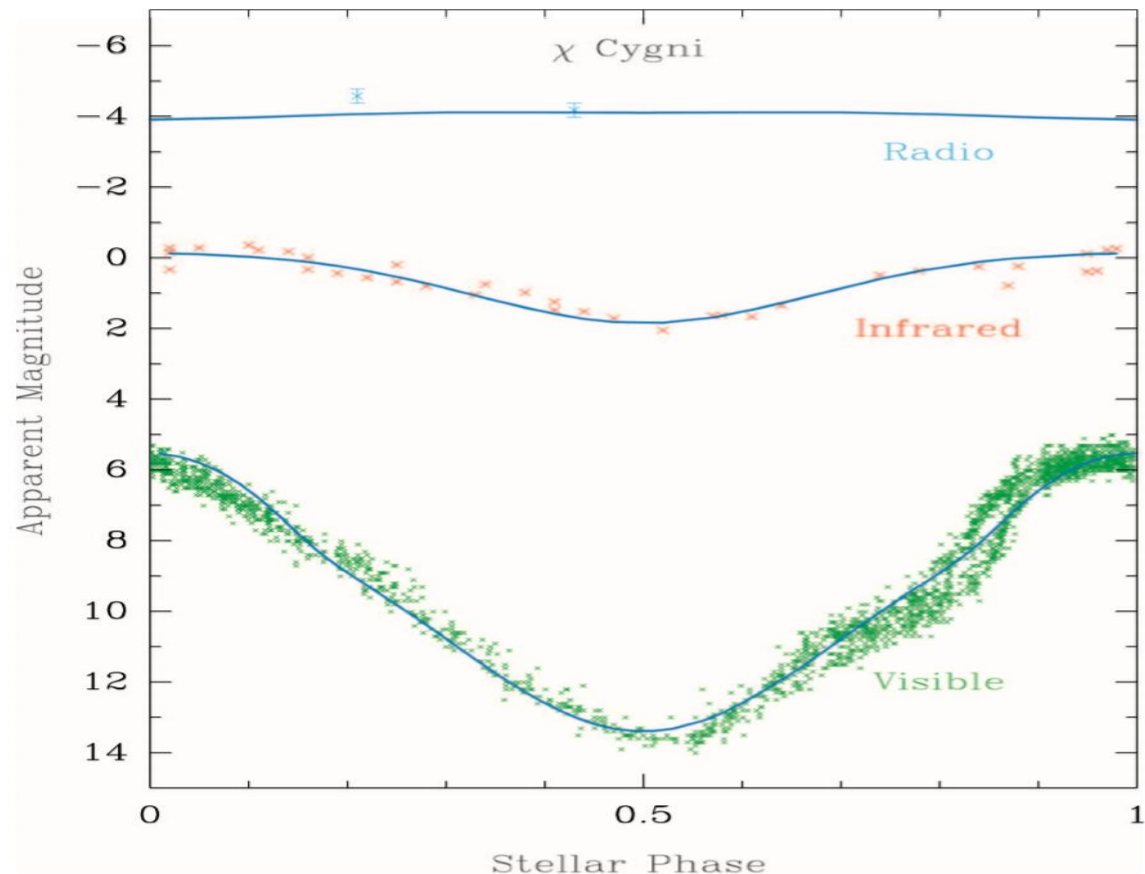
---

鹿児島大学 修士1年 藤崎駿介

# 研究背景

## ➤ ミラ型変光星は、赤外線と可視光とで**変光幅が異なる**

- ⇒ 星の**大きさ**、**表面温度**の変動だけでは説明できない
- ⇒ 分子の吸収が変光に影響を及ぼすのでは？
- ⇒ **あらゆる変光フェイズ**でミラ型変光星を分光観測

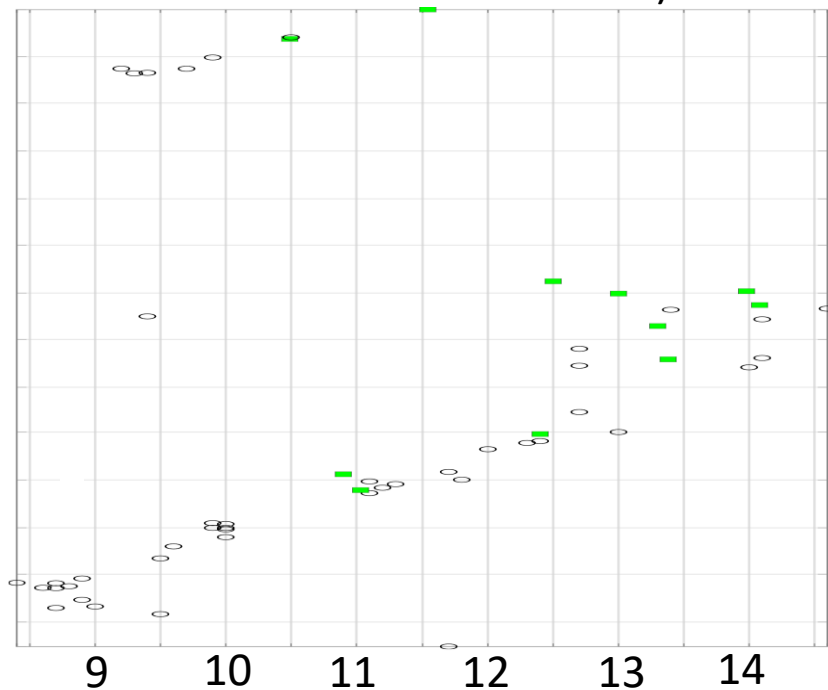


(M. J. Reid and J. E. Goldston, 2002)

# S Gem (Period:291[d])

Light Curve

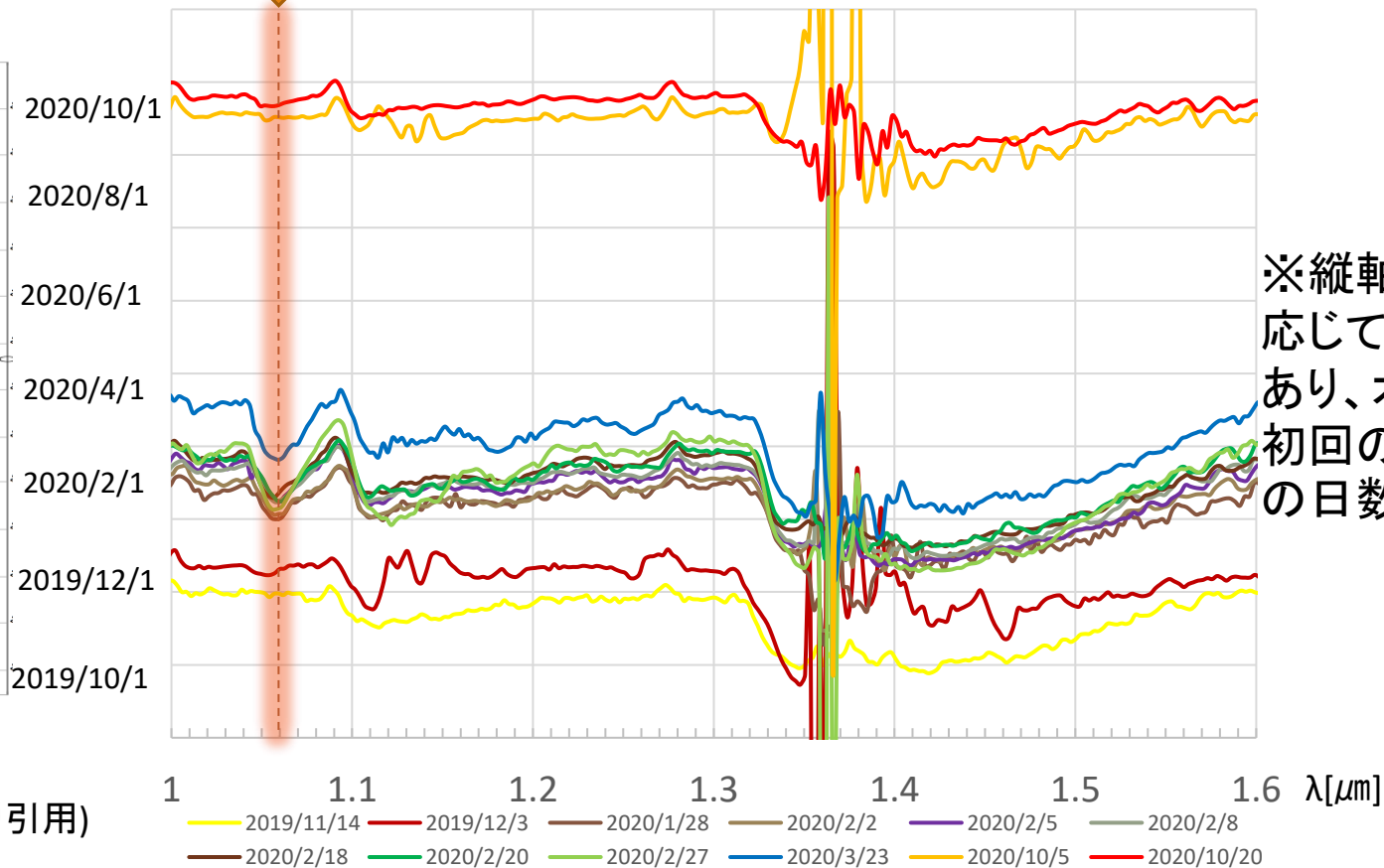
(○: Vis band ■: V band)



Magnitude

(AAVSOより引用)

VO → 明るいときは吸収線が浅く、暗いときは深い



※縦軸は観測日に  
応じてオフセットして  
あり、オフセット量は  
初回の観測日から  
の日数に相当