

1.イントロ

ストラトスコープ(1964): α Ori, μ Cep の吸収——>H₂O?

この論文ではCNの説明を与える。

2. 1 μ スペクト (0.75-1.10 μ)

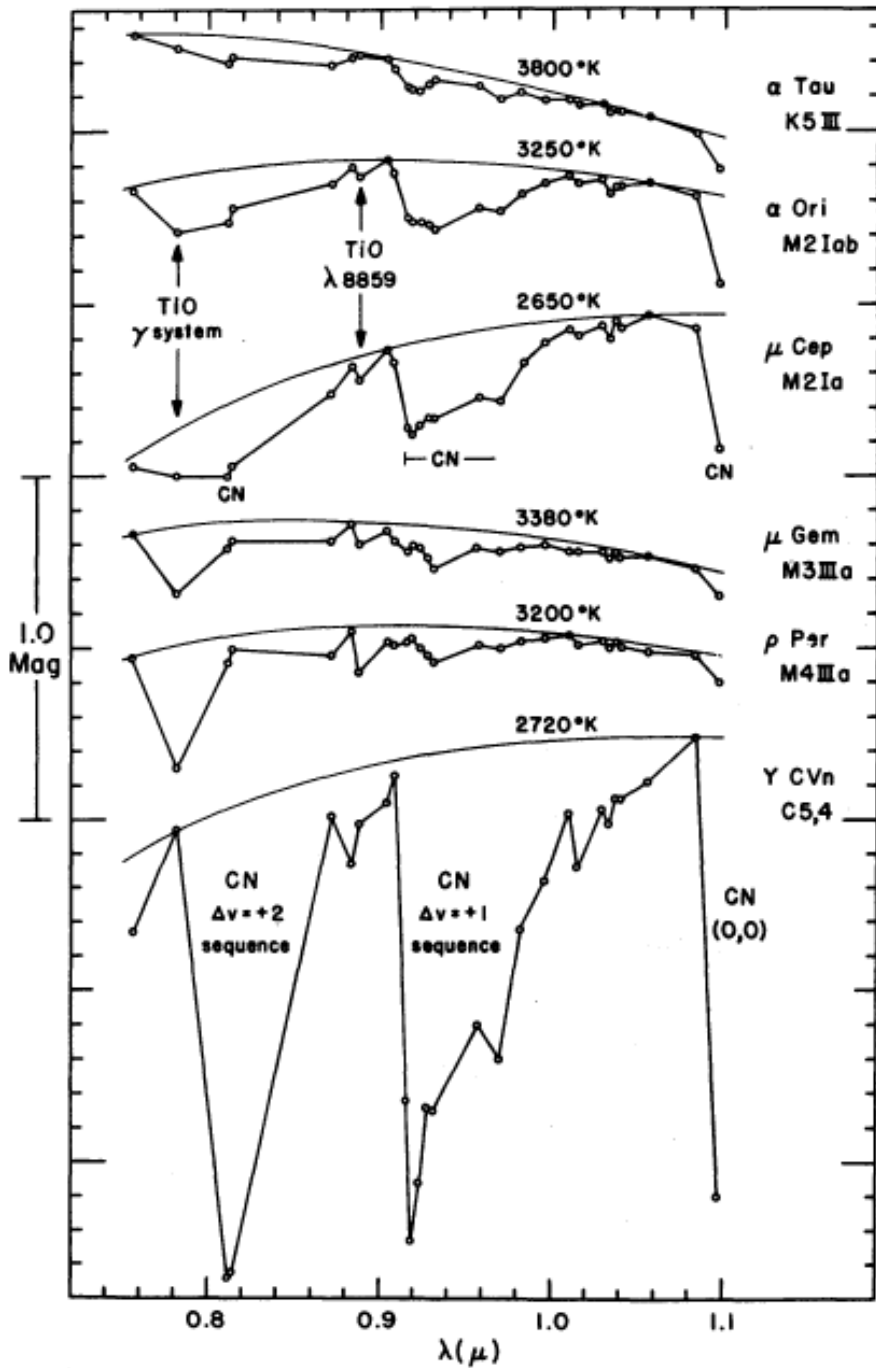


図1 リック天文台
 スキャナーで撮った
 M超巨星(α Ori, μ Cep)
 では
 M巨星(μ Gem, ρ Per)
 より
 CNが強い。
 C星では非常に強い。

IV. 炭素星

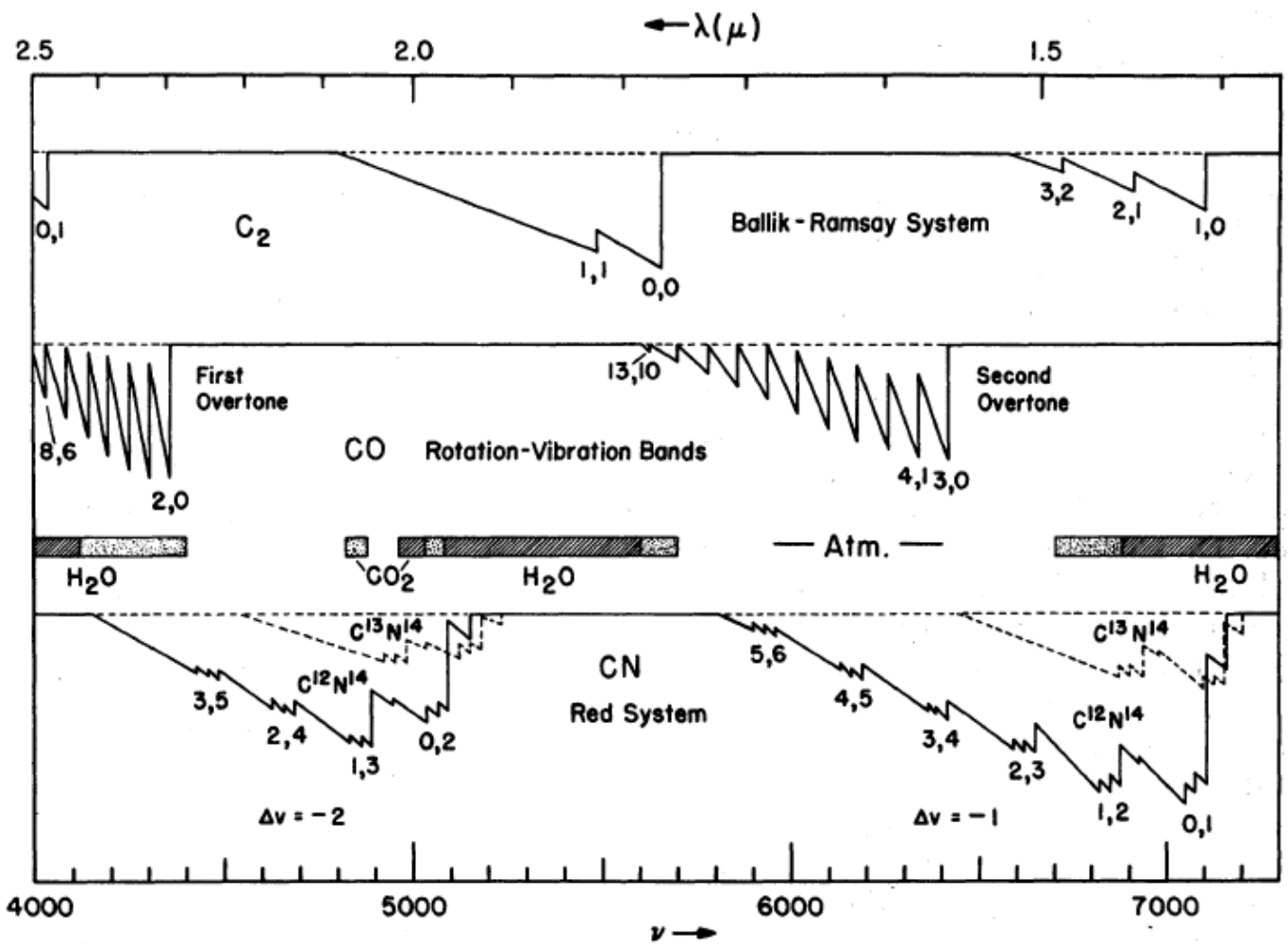


図2バンド位置

炭素星で最も著しいのは 5656cm^{-1} の C_2 Ballik-Ramsay 0-0 バンドである。

このバンドヘッドは McCammon et al 1967 に発見された。

C_2 の他のバンドは観測が難しい。

COの回転—振動バンドは面白い。

COバンドは炭素星でもM型星でも強さは同じくらいと予想された。しかし、炭素星のCOバンドは弱かった。高分解で、第1オーバートンは検出されたが、第2オーバートンは見えにくいくらいに弱かった。

これはCOのどちらもCNのバンドと重なって弱められているのである。その効果は第2オーバートンで大きい。