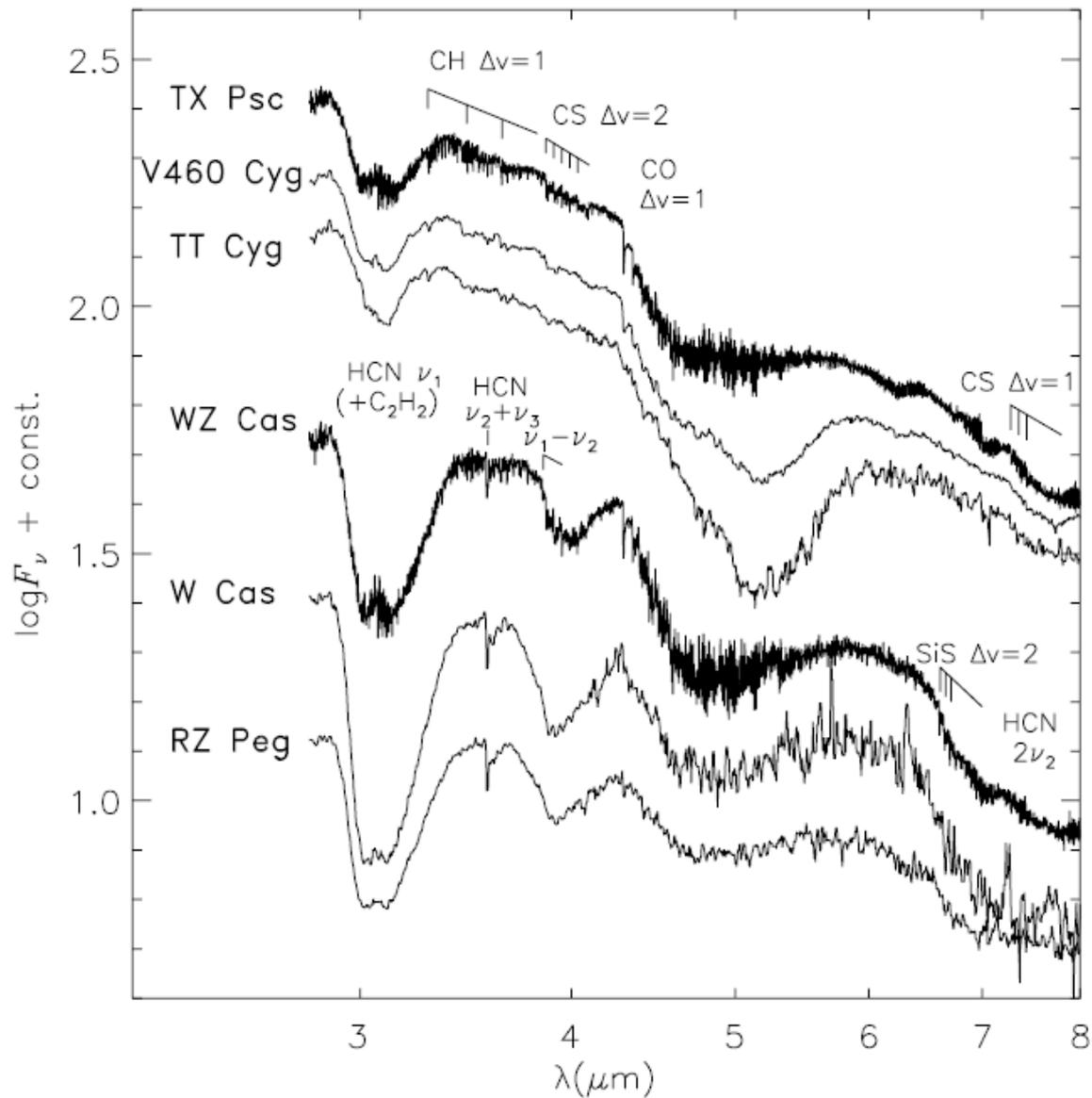


1. イントロ

2. 観測

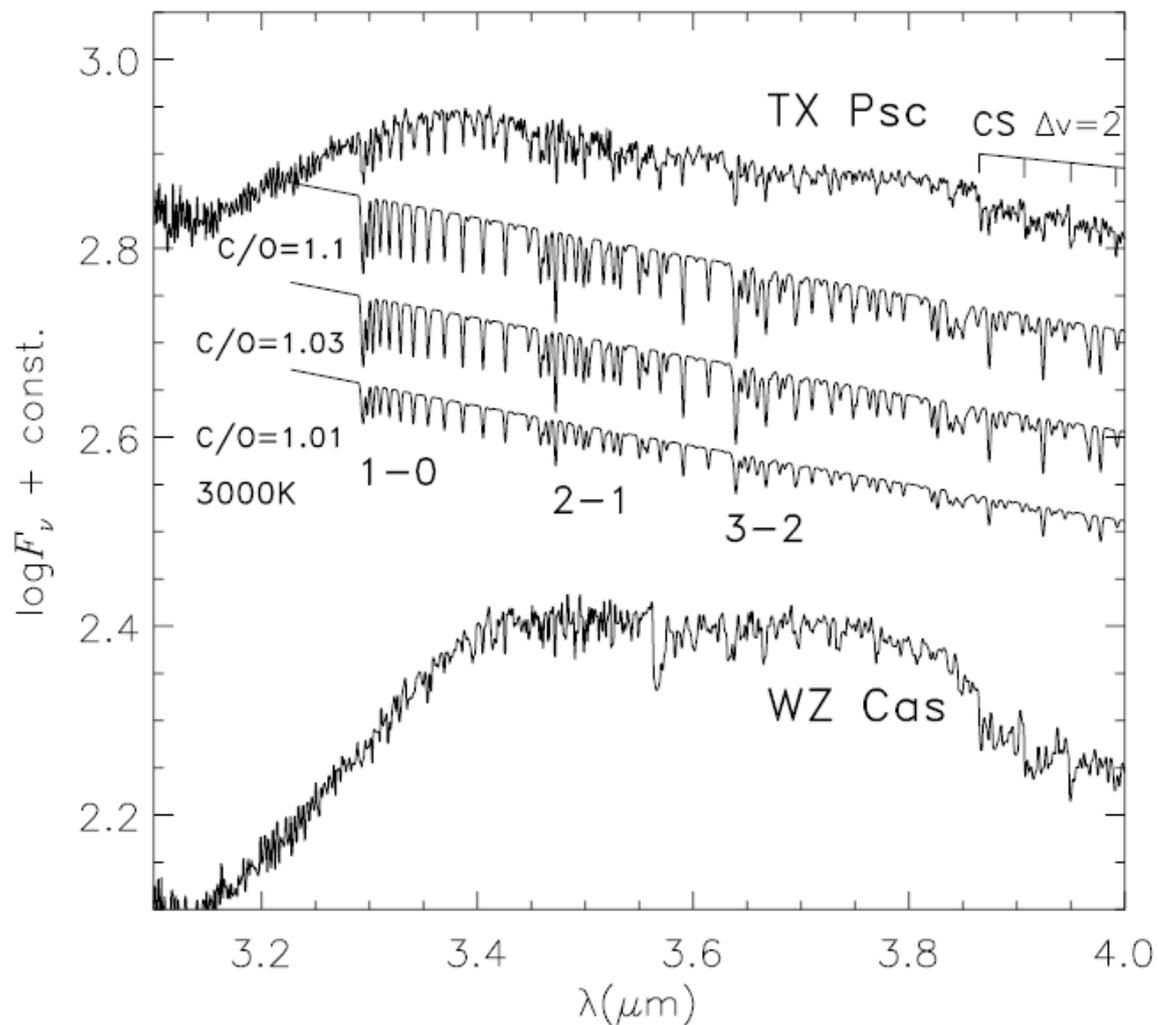


3. 星パラメター

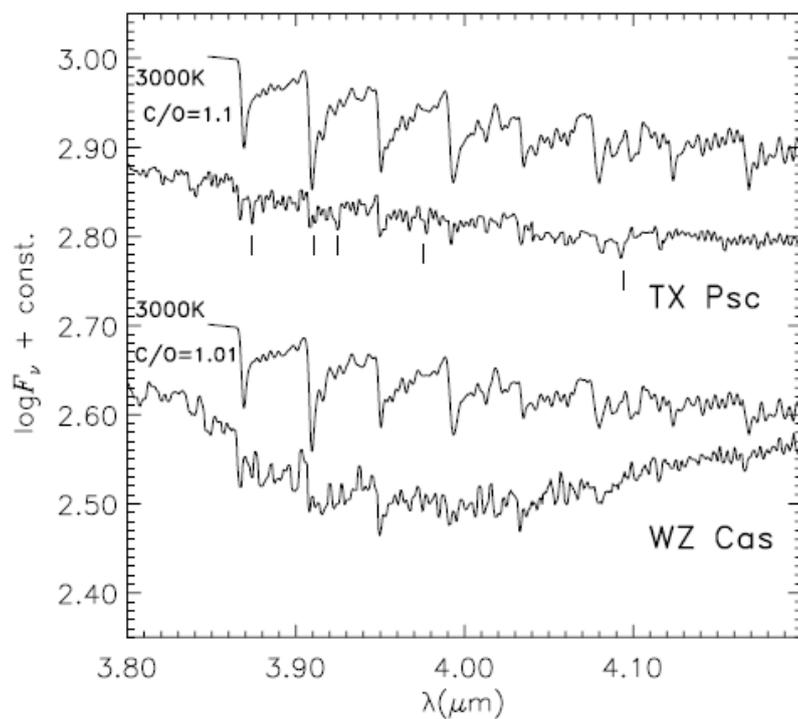
star	T_{eff}			C/O		$^{12}\text{C}/^{13}\text{C}$	
	O ⁽¹⁾	L ⁽¹⁾	corrected ⁽³⁾	O	L	O	L
TX Psc	3080	3030	-	1.16	1.027	22	43
V460 Cyg	3230	2845	-	-	1.062	21	61
TT Cyg	3050 ⁽²⁾	-	-	-	-	14	-
WZ Cas	3160	2850	2980	-	1.010	4	4.5
W Cas	3180 ⁽²⁾	-	3000	-	-	25	-
RZ Peg	2800 ⁽²⁾	-	2650	-	-	18	-

6. 分子

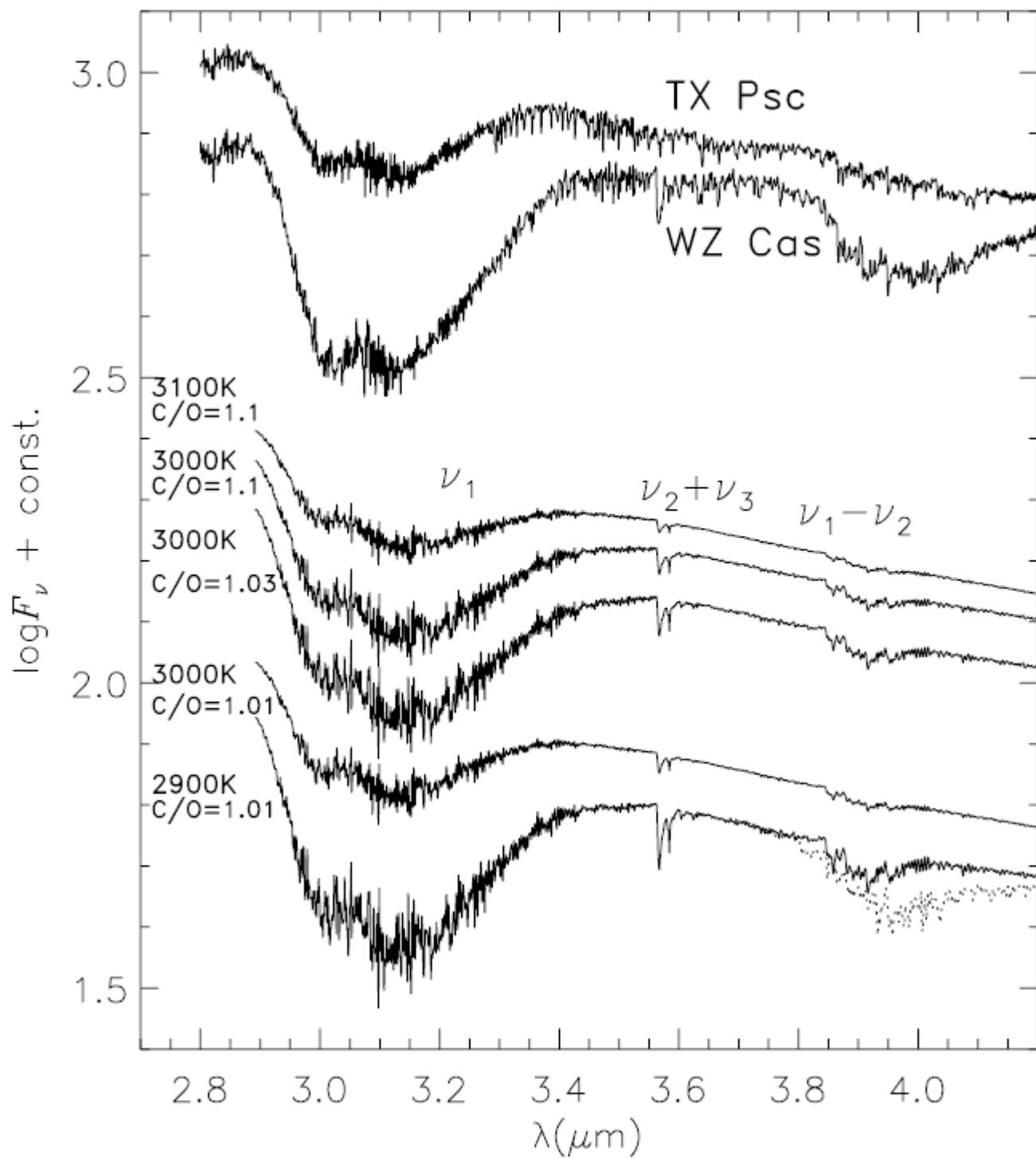
6. 1. CH fundamental band 3.29μ (1-0), 3.47μ (2-1), 3.64μ (3-2)



6. 2. CS first overtone

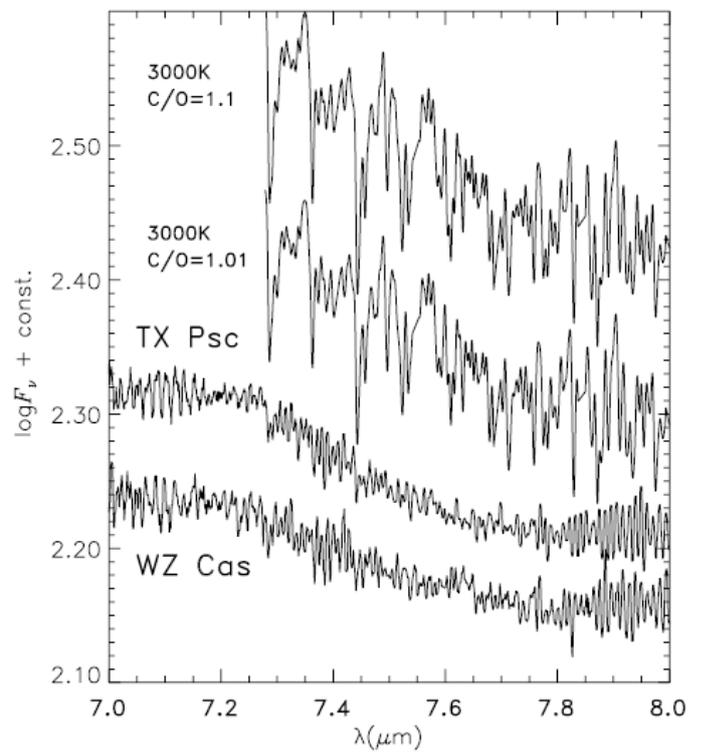
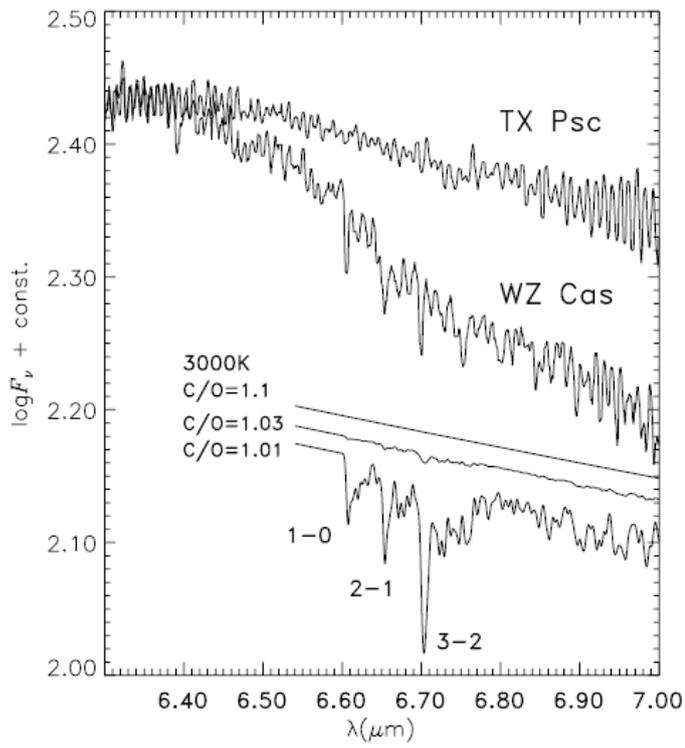


6. 3. HCN vibration-rotation spectra

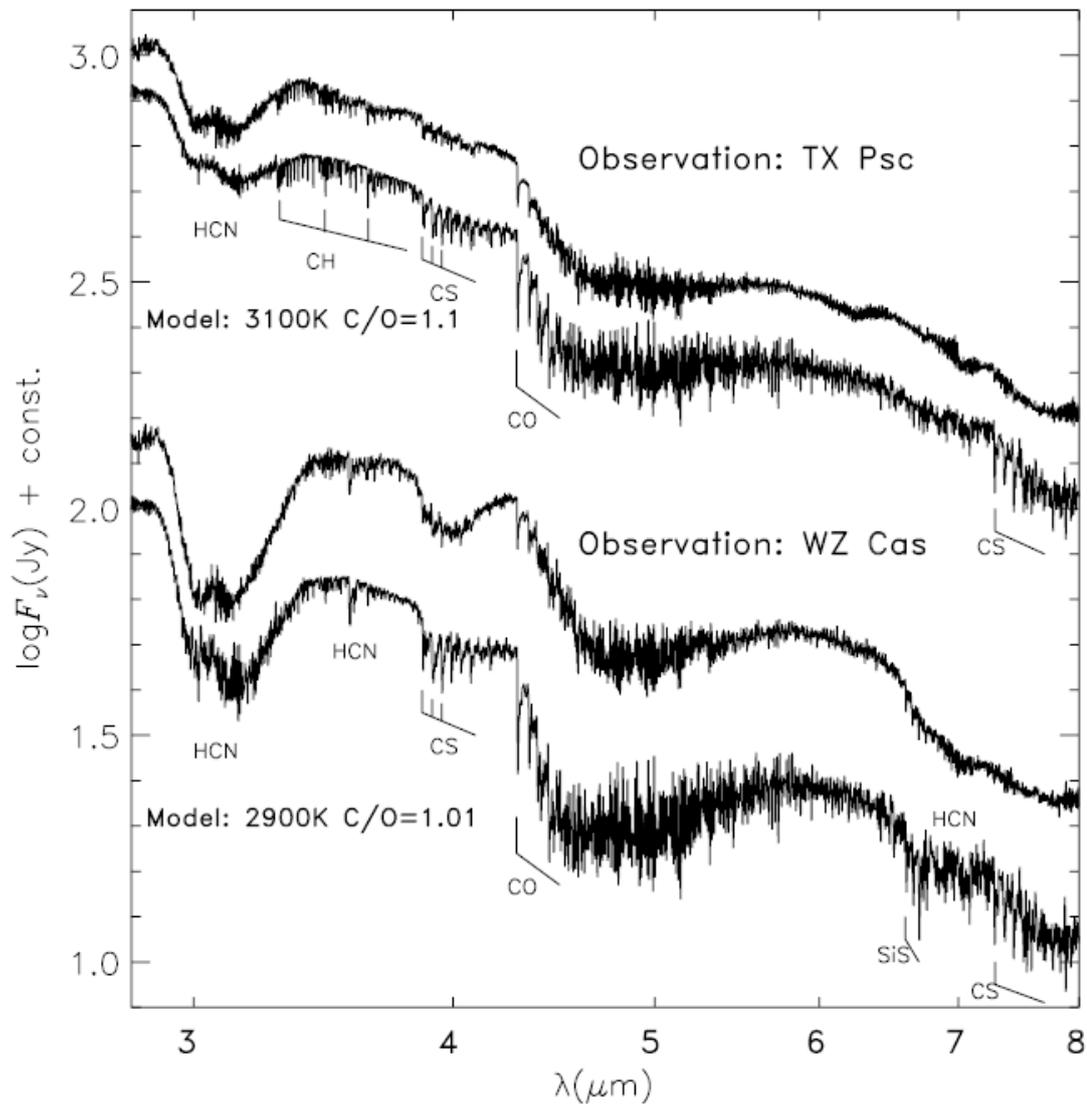


3 μ の吸収では C₂H₂ は HCN の 10% 程度である。

6. 4. S i S first overtone



7. 2. 温かい外側大気？



CS first overtone, band head of the CO fundamental band はいずれもモデルより浅い。

CS fundamental band はほとんど消滅している。

—> 分子層の放射 (Tsuji et al 1997) が原因？

長波長ほど影響が強くなるという傾向は一致している。

より長い波長では分子層が輝線が出る？ Aoki et al 1998 25 μ 付近で Fe, S 輝線