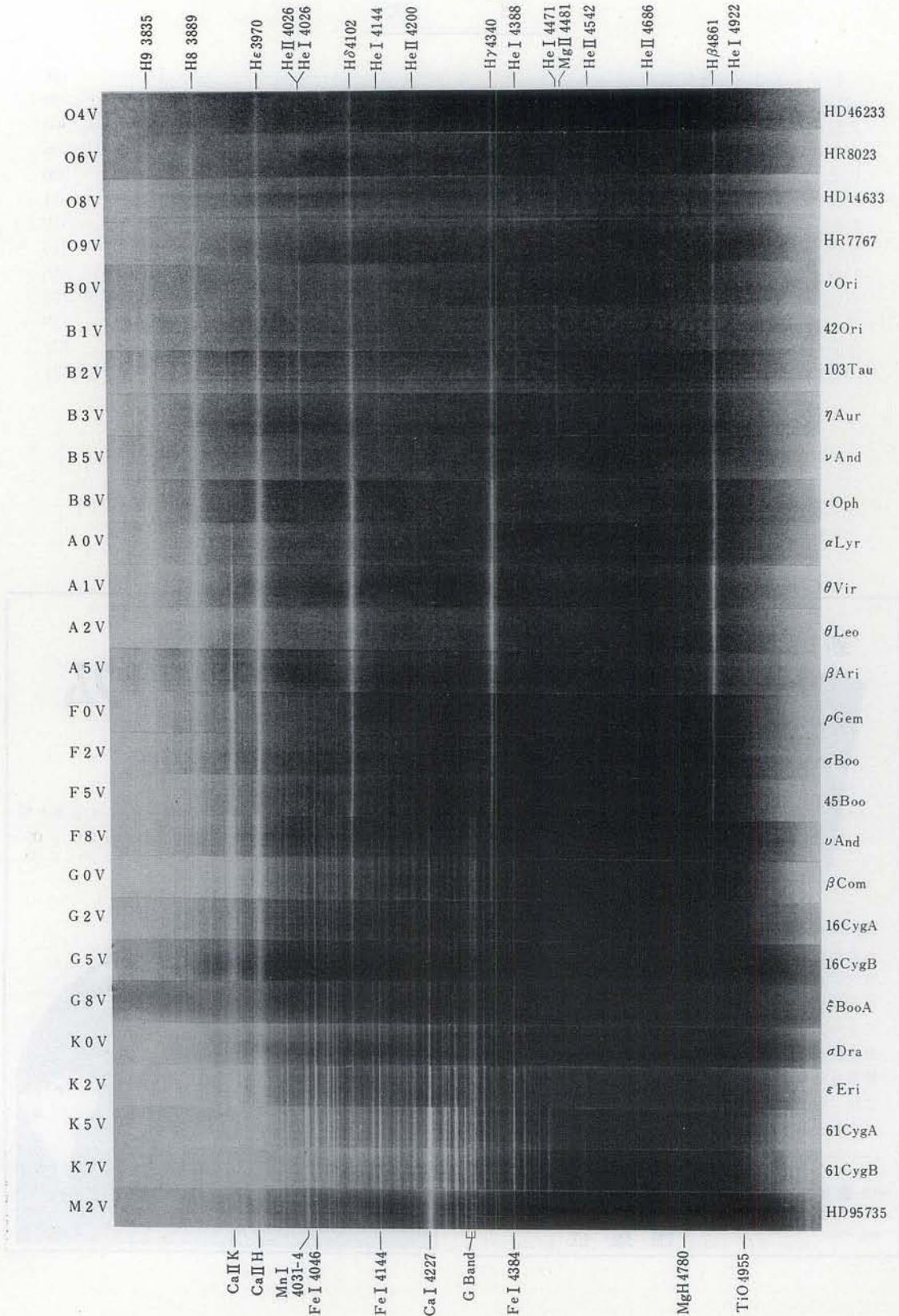


主系列星 高温のO型から低温のM型に移るにつれてスペクトル線が強くなったり弱くなったりするのがよくわかる。極大になる位置は、O4 (He II), B3 (He I), A1 (H I), G (Ca II), K (Fe I), M (Ca I) 等であり、その温度は大ざっぱにいえばそのイオンまたは原子の電離ポテンシャルに比例している。

恒星のスペ



ケトル

超巨星 主系列星にくらべて表面での密度が小さいので左頁のものと比べると僅かな差がある。He II と N III の輝線 (O型), O II, N II (B型), バルマー線の幅 (A型), Sr II, G 帯, Ca I の強度 (F, G, K, M 型) 等である。

