







LE CLASSI SPETTRALI DELLE STELLE

Esiste una relazione tra la luminosità (in termini di magnitudine assoluta) della stella e la sua temperatura che, a sua volta, ne determina il “colore”.

						
Classe spettrale	O-B	A	F	G	K	M
Colorazione	Bianco azzurra	Bianco	Bianco	Giallo	Arancio	Rosso
Temperatura stimata Kelvin	10.000 60.000	7.500 10.000	6.000 7.500	5.000 6.000	3.000 5.000	Meno di 3.000

Ogni Classe Spettrale è stata suddivisa in 10 Sottoclassi (da 0 a 9, dove lo 0 indica la temperatura più alta e ogni cifra equivale a 1/10) per avere una classificazione più dettagliata.

Il Sole è una stella di classe spettrale G2.

Le stelle di classe spettrale G hanno un campo di temperature comprese tra 6000 e 5000 K. Essendo di sottoclasse 2 (dove ogni sottoclasse è uguale a una variazione di 1/10 di temperatura) avremo che il Sole ha una temperatura di 2/10 inferiore rispetto al limite massimo (6000 K) quindi circa 5800 K.

In questo caso la temperatura è riferita alla Fotosfera e non al nucleo (che ha temperature MOLTO superiori)!

Nel sistema internazionale le temperature si misurano in Kelvin (è errato dire “Gradi Kelvin”).

0 Kelvin equivalgono a $-273,15\text{ }^{\circ}\text{C}$.

Le temperature delle stelle sono però così elevate che una differenza di 273 gradi sono trascurabili.