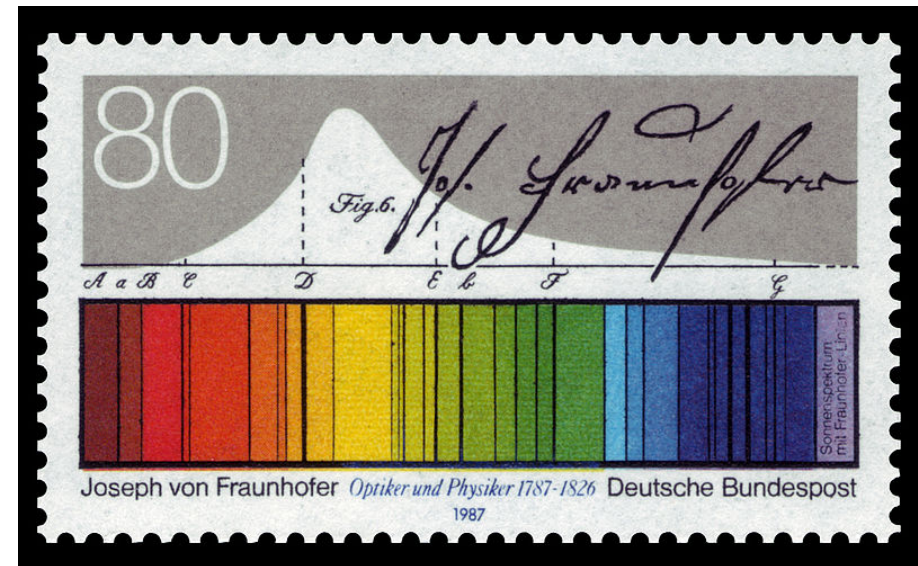
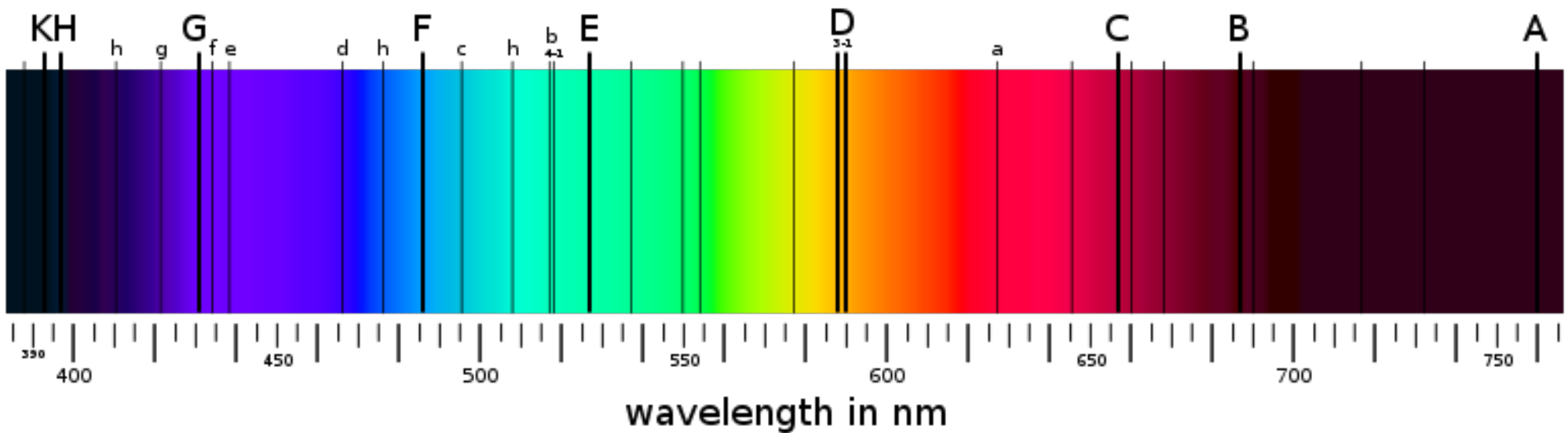


Joseph von Fraunhofer (Straubing, 6 marzo 1787 – Monaco di Baviera, 7 giugno 1826)



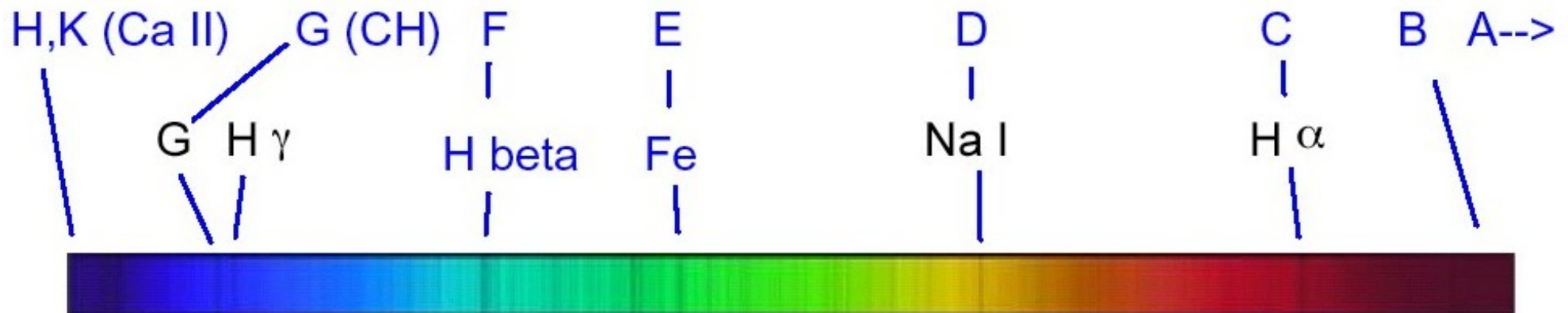
Fraunhofer scopre nello spettro solare una serie di righe scure e le classifica
Queste righe sono chiamate anche oggi “Righe di Fraunhofer”



All'epoca, Fraunhofer non sa a cosa siano dovute

Kirchhoff e Bunsen, nel 1859, capirono che ogni elemento chimico ha le sue righe caratteristiche (in emissione o in assorbimento) che si manifestano negli spettri

Fraunhofer Lines



Le righe di Fraunhofer sono dovute agli elementi chimici presenti nell'atmosfera del Sole

Le righe di Fraunhofer sono state spiegate con grande dettaglio

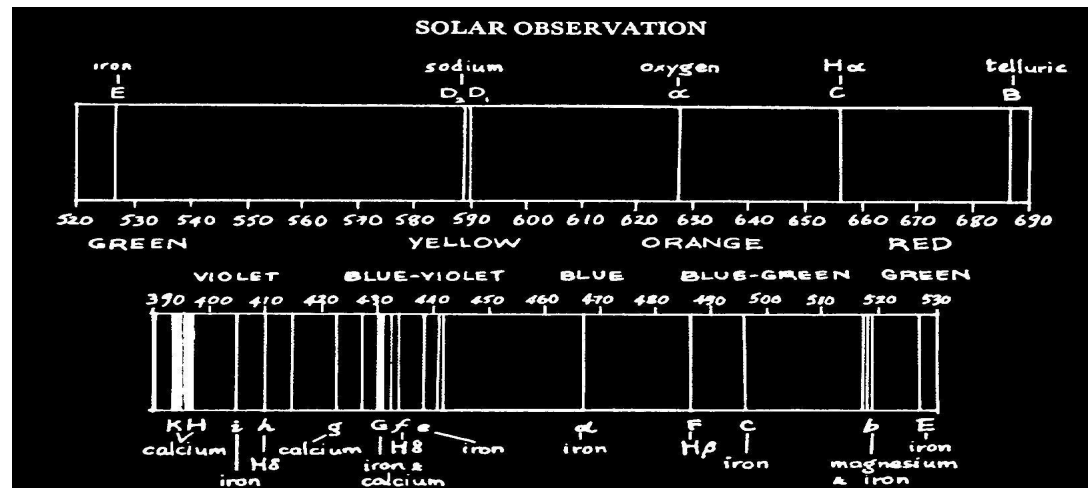


FIGURE 7

Table of the more important Fraunhofer lines

Designation of line	Rowland Revised Wavelength (nm)	Origin
K	393.4	calcium
H	396.8	calcium
h (Hδ)	410.2	hydrogen
g	422.7	calcium
G	430.8	iron, calcium
f (Hγ)	434.0	hydrogen
e	438.4	iron
d	466.8	iron
F (Hβ)	486.1	hydrogen
c	495.8	iron
b ₄	516.7	{ magnesium
b ₃	516.9	{ iron
b ₂	517.3	iron
b ₁	517.8	magnesium
E	527.0	iron
D ₃	587.6	helium
D ₂	589.0	sodium
D ₁	589.6	sodium
α	627.8	oxygen
C (Hα)	656.3	hydrogen
B	686.7–688.1	oxygen

Questa è la forma tipica di uno spettro solare, acquisito con un moderno spettroscopio, in cui è riportata l'intensità in funzione della lunghezza d'onda. Le righe si manifestano come una diminuzione dell'intensità. Sono evidenziate solo le righe dovute all'idrogeno.

