

Henry Russell y el diagrama HR

(1877-1957, Estados Unidos)

Henry Norris Russell fue un astrónomo de Estados Unidos. Es conocido por desarrollar -de forma independiente a Ejnar Hertzsprung- el diagrama Hertzsprung-Russel en 1910.

Nació en 1877 en Oyster Bay, Estados Unidos. Además de su familia, sus principales influencias intelectuales fueron el astrónomo Charles Augustus Young y el matemático Henry B. Fine.

Estudió en la Universidad de Princeton en la que obtuvo el título de Doctor en 1899 con una tesis sobre el análisis de la forma en que Marte perturba la órbita del asteroide Eros.



Después de un año como estudiante especial en la Universidad de Cambridge, donde asistió a las conferencias del astrónomo y físico matemático inglés George Darwin sobre teoría y dinámica de la órbita, Russell pasó casi dos años en el Observatorio de la Universidad de Cambridge desarrollando uno de los primeros programas de paralaje fotográfica para determinar las distancias de las estrellas. En 1905 se convirtió en profesor de la Universidad de Princeton, y en 1911 fue el director del Observatorio de aquella universidad, cargo que sostuvo hasta que se jubiló en 1947.

Cuando comparó el brillo de las estrellas con sus colores, o espectros, Russell encontró, como el astrónomo danés Ejnar Hertzsprung varios años antes, que entre la mayoría de estrellas, las estrellas azules son intrínsecamente más brillantes que las estrellas amarillas y las amarillas son más brillantes que las rojas. Más adelante, Russell estableció la relación definitiva entre la magnitud absoluta de una estrella y su espectro. Anunció sus resultados en 1913, y el diagrama, que se conoció como diagrama de Hertzsprung-Russell, se publicó al año siguiente.

Aunque mantuvo las responsabilidades como profesor y director en Princeton su principal actividad fue siempre la investigación y la gestión del observatorio. Hasta el 1920 sus principales intereses fueron la astrofísica planetaria y estelar. Desarrolló medios rápidos y eficientes para el análisis de las órbitas de estrellas binarias. Lo más destacable fue sus métodos para calcular las masas y las dimensiones de las estrellas variables eclipsantes.

Henry Russell murió en 1957 en Princeton, Estados Unidos, a la edad de 79 años.