

ASTROFISICA TEORICA

COMUNICACIONES

The mean absolute magnitude of the Am stars

S. ROCHA Y C. JASCHEK

Observatorio Astronómico, La Plata

Abstract: The mean absolute magnitude of the Am stars was determined from statistical parallaxes. The material comprises 137 Am stars all contained in the "Bright Stars Catalogue".

Separate solution based upon the tau and epsilon components were derived, and both are in excellent agreement. The final value was corrected for an average value of blanketing and for the effect of the invisible spectroscopic companions of the Am stars. The final result is: $M_v = +0^m.9$ and the mean probable error was estimated to be $+0^m.3$. This result locates the Am stars $0^m.8$ above the main sequence and $1^m.5$ above the ZAMS. The duplicity and the blanketing correction therefore do not modify substantially previous conclusions on the place of the Am stars in the H-R diagram.

Una nueva interpretación de los recuentos estelares promedios de Seares, van Rhijn, Joyner y Richmond 1925 Ap J 62

H. WILKENS

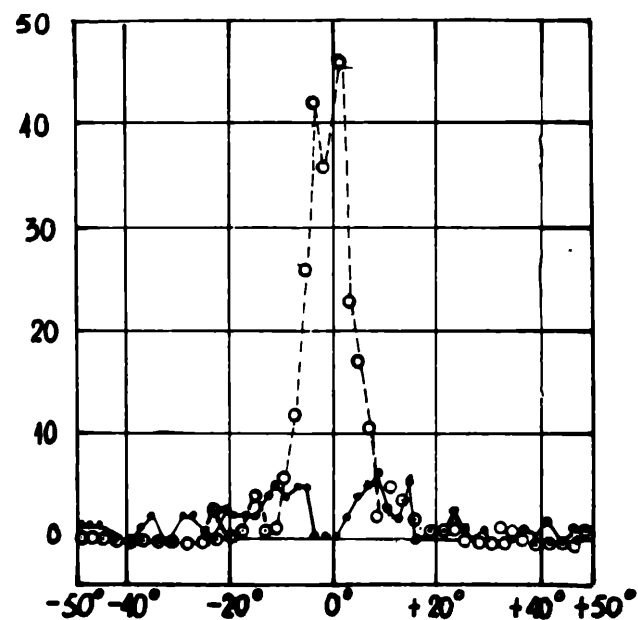
Observatorio Astronómico, La Plata

Abstract: These stellar recounts averaged over all galactic latitudes are analysed by a series of Kapteyn-schemes. In this way, "artificial" stellar count without and with general interstellar absorption are originated. All these curves can be represented, almost until $m = 20$, by one unique interpolation formula, function of the galactic latitude and of the apparent magnitude.

Los recuentos estelares promedios en todas las latitudes galácticas de Seares, van Rhijn, Joyner y Richmond (1925) permiten muy bien ser sometidos a un análisis por una serie de esquemas Kapteyn, distribuidos sistemáticamente

sobre todas las latitudes galácticas. Se sobreentiende que en este análisis fue tomada en consideración la absorción interestelar general fotográfica (azul), mediante una función que depende de dos variables independientes: la latitud galáctica B y la distancia R (o la altura galáctica Z sobre el plano galáctico central).

Nuestro análisis había tenido un buen resultado, es decir, nuestras curvas de Wolf "artificiales" (en realidad nuestros valores $\lg N_{HW}(|B|; m_1)$, donde m_1 = la magnitud aparente de las estrellas) concuerdan en todas las latitudes galácticas muy bien con los valores $\lg N_{SVR}(|B|; m_1)$,



H. SHAPLEY: STELLAR CLUSTERS.

Numbers of galactic clusters (circles) and globular clusters (dots) for two degree intervals in galactic latitude.