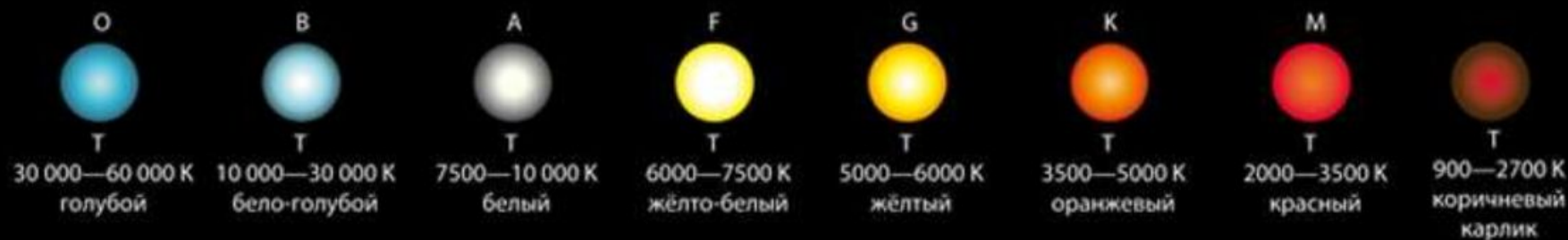
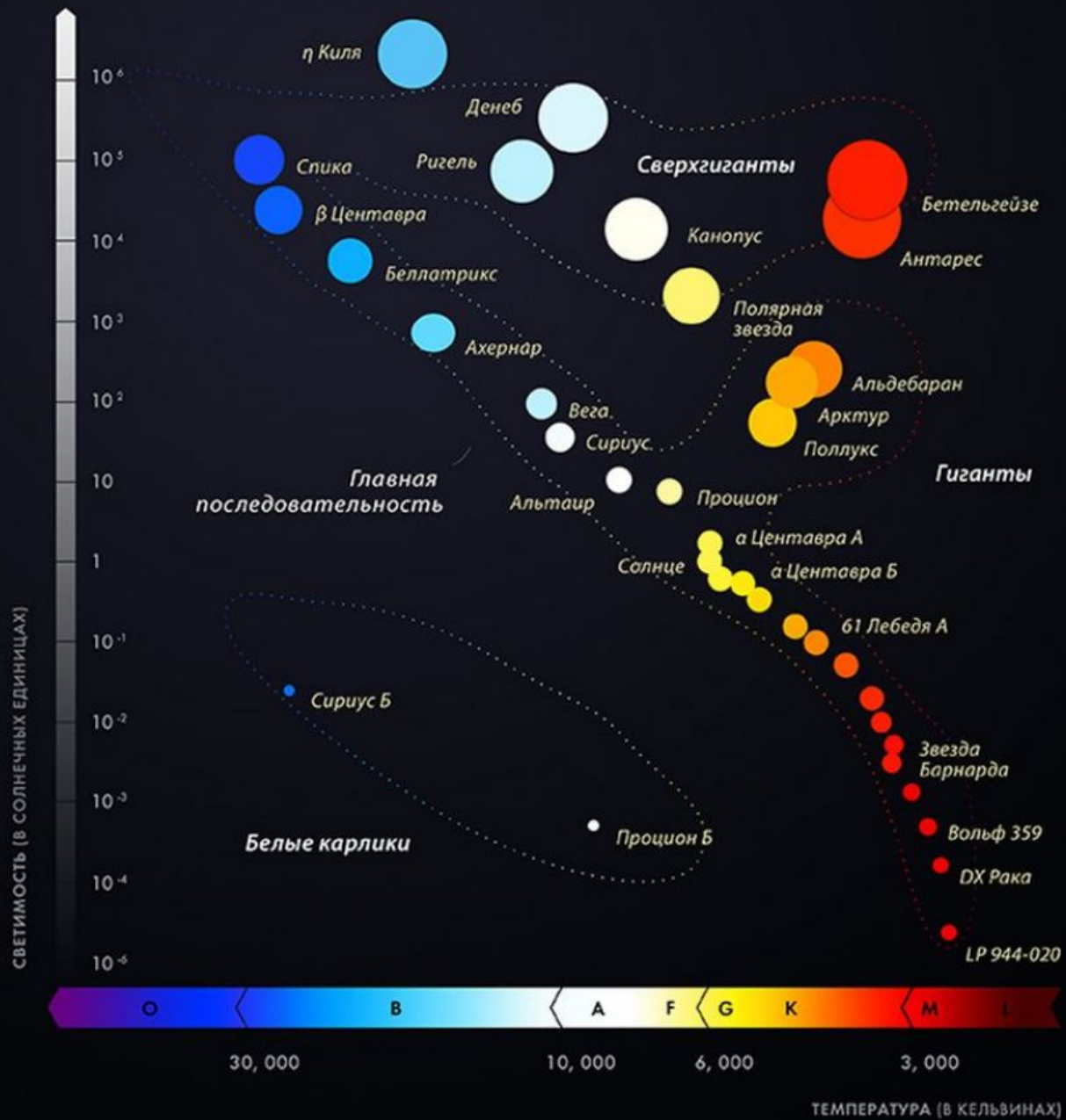




неизвестный спектр, размер



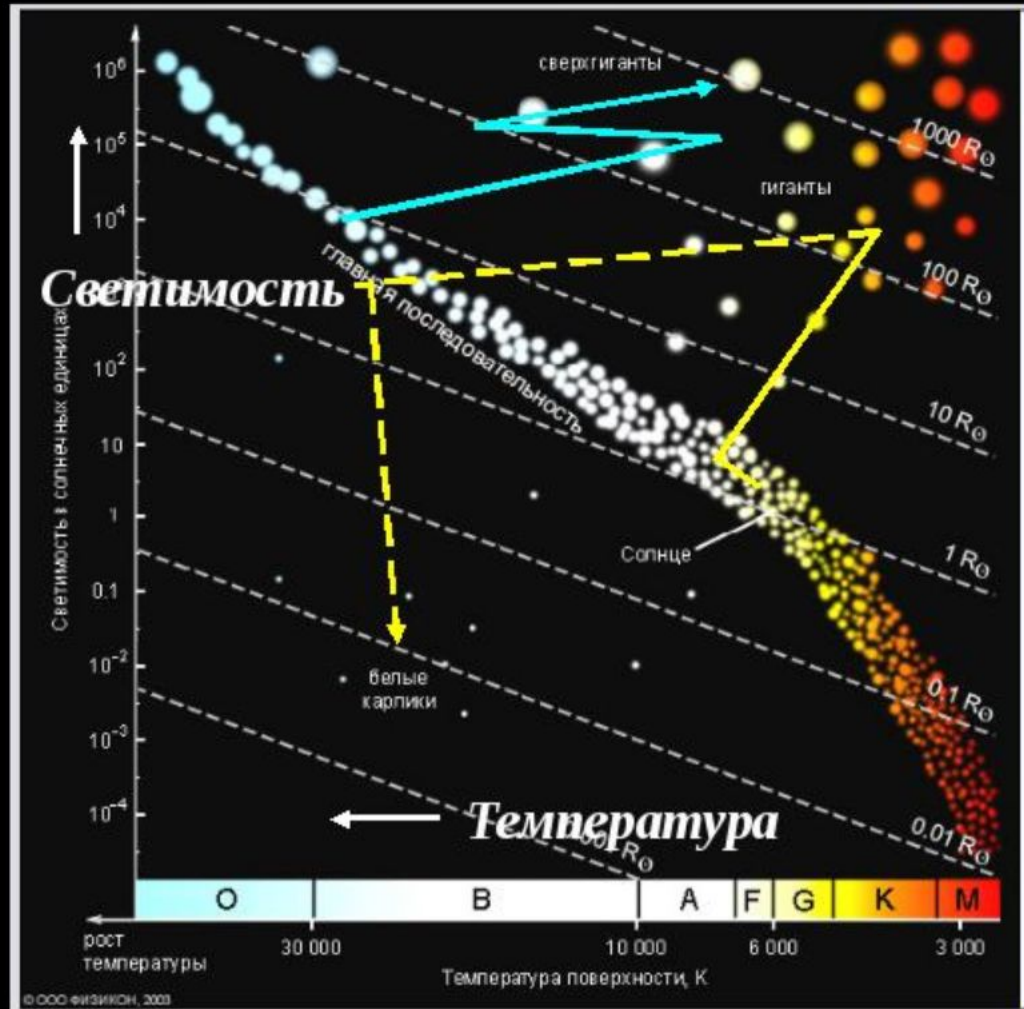
Класс $\blacklozenge$	Температура, К $\blacklozenge$	Истинный цвет $\blacklozenge$	Видимый цвет <sup>[8][9]</sup> $\blacklozenge$	Масса, $M_{\odot}$ $\blacklozenge$	Радиус, $R_{\odot}$ $\blacklozenge$	Светимость, $L_{\odot}$ $\blacklozenge$	Линии водорода $\blacklozenge$	Доля* в глав. послед., % <sup>[10]</sup> $\blacklozenge$	Доля* на ветв. бел.к., % <sup>[10]</sup> $\blacklozenge$
<b>O</b>	30 000—60 000	голубой	голубой	60	15	1 400 000	слабые	~0,00003034	-
<b>B</b>	10 000—30 000	бело-голубой	бело-голубой и белый	18	7	20 000	средние	0,1214	21,8750
<b>A</b>	7500—10 000	белый	белый	3,1	2,1	80	сильные	0,6068	34,7222
<b>F</b>	6000—7500	жёлто-белый	белый	1,7	1,3	6	средние	3,03398	17,3611
<b>G</b>	5000—6000	жёлтый	жёлтый	1,1	1,1	1,2	слабые	7,6456	17,3611
<b>K</b>	3500—5000	оранжевый	желтовато-оранжевый	0,8	0,9	0,4	очень слабые	12,1359	8,6806
<b>M</b>	2000—3500	красный	оранжево-красный	0,3	0,4	0,04	очень слабые	76,4563	-

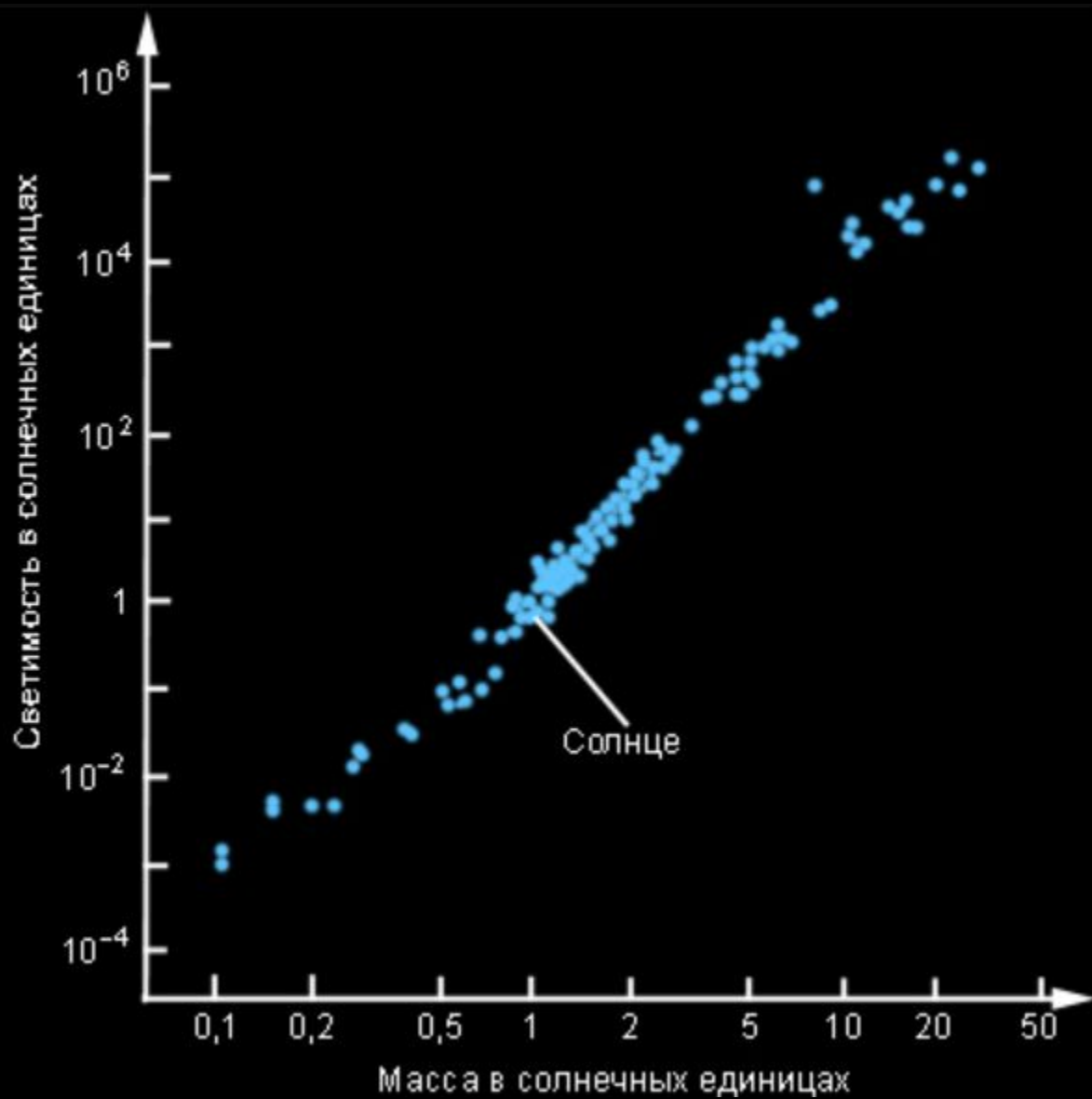


# Диаграмма Герцшпрунга-Рассела

Эволюционный трек массивной звезды

Эволюционный трек Солнца





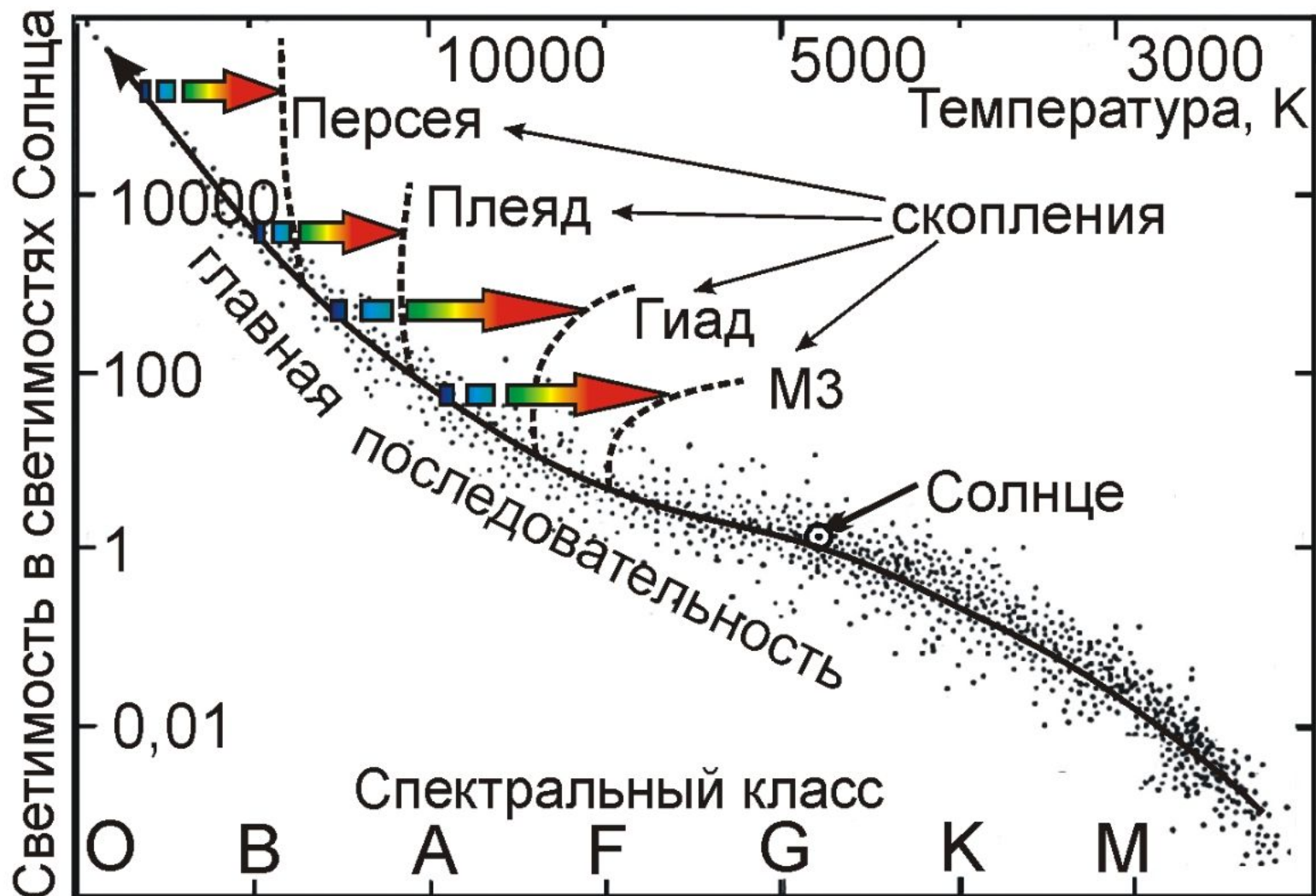


Рис. 7. Отклонение от главной последовательности в сторону гигантов начинается у разных звёздных скоплений от разных участков главной последовательности, ввиду различной удалённости и эффекта Ритца.