

HSC & HRD

= ГСК и ДГР



НАБЛЮДАЕМЫЕ ПАРАМЕТРЫ ЗВЁЗД:

▣ **Небесные координаты**

- 5 систем со сложными формулами перевода
- созвездия как участки неба для ориентирования

▣ **Визуальная «яркость»**

- физически – плотность потока энергии (Вт/м^2)
- => звёздная величина (Гиппарх, Погсон)

▣ **Параллаксы**

- => расстояние до объекта

▣ **Цвет**

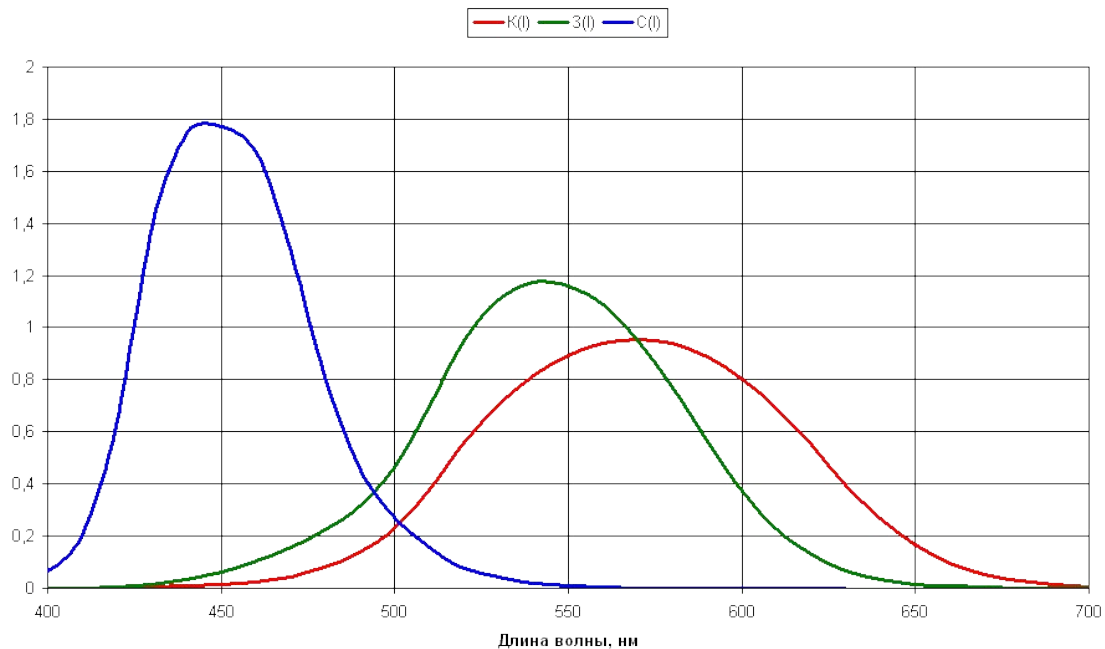
- физически – особенности спектральных распределений
- + особенности восприятия цвета глазом / приборами
- => длина волны максимума излучения
- => спектральные классы



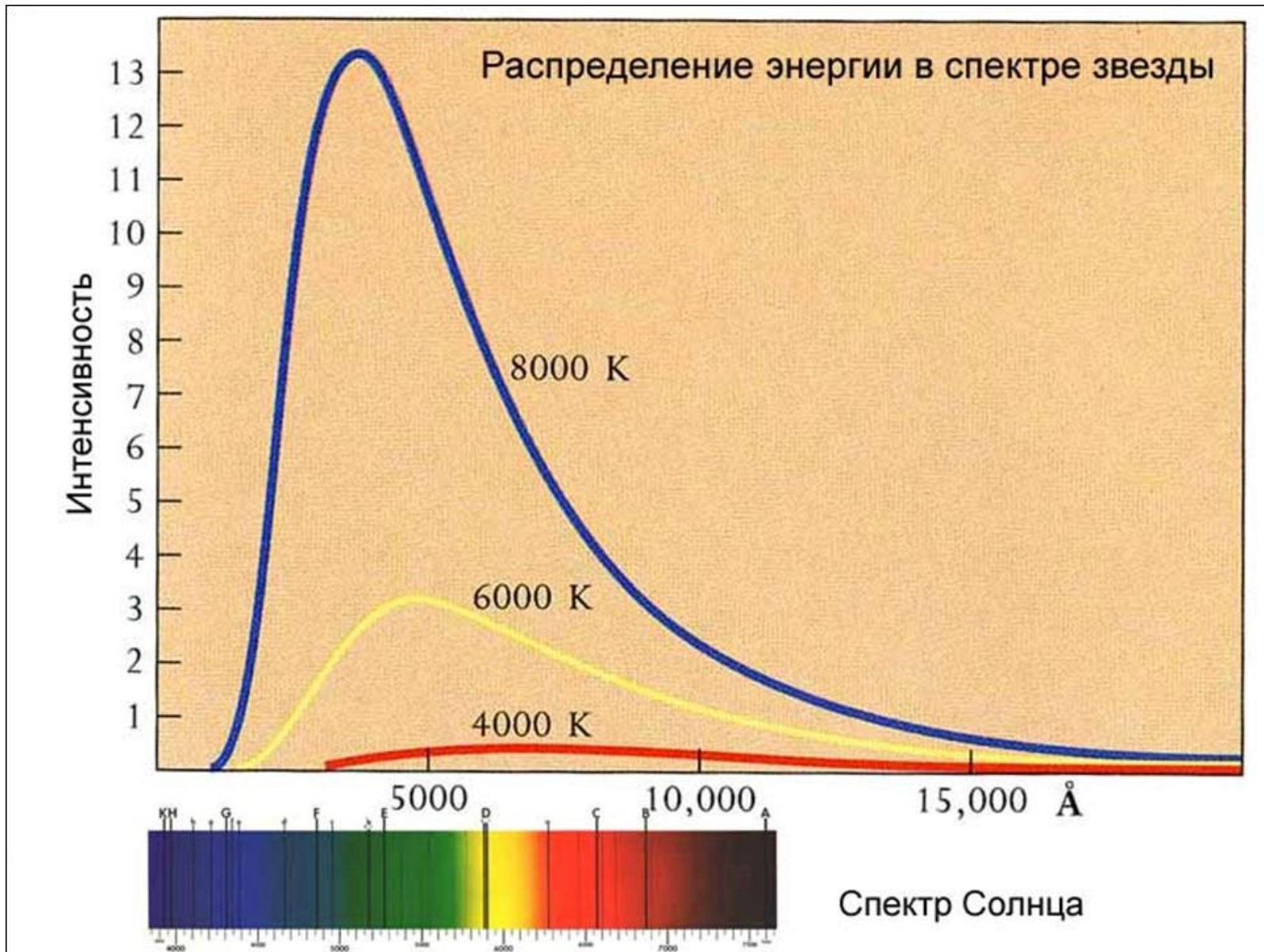
ПРОБЛЕМЫ С ЦВЕТОМ

- Восприятие цвета субъективно
- Визуально звёзды все белые (почти)
- Визуальный цвет – не непрерывная шкала
- Неравномерное восприятие глазом

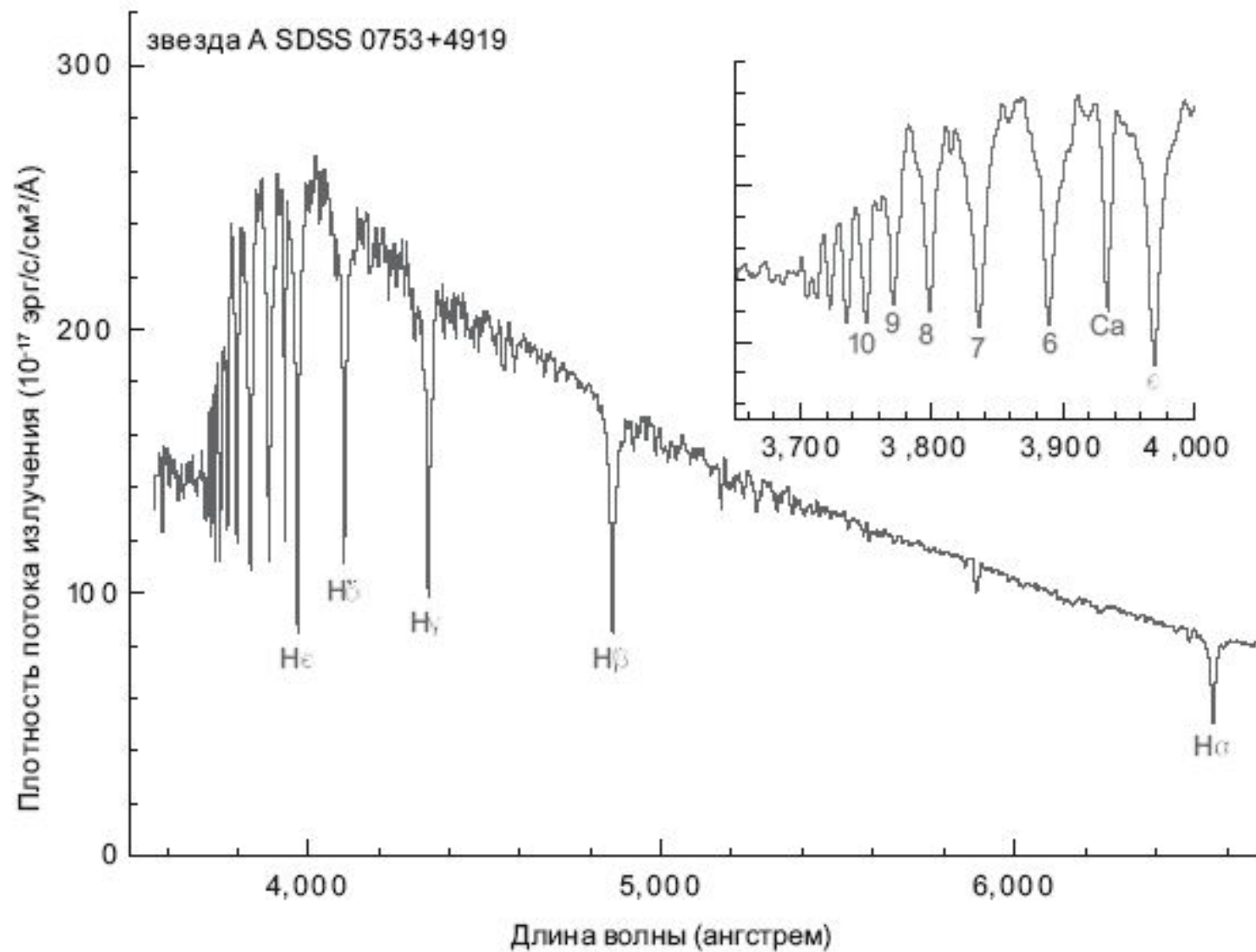
Спектральные характеристики приемников глаза среднего стандартного наблюдателя
Яркостные коэффициенты $L_K:L_S:L_C = 1:0,655:0,003$



СПЕКТР ЗВЕЗДЫ — СТРОЙНАЯ ТЕОРИЯ



СПЕКТР ЗВЕЗДЫ — СУРОВАЯ РЕАЛЬНОСТЬ



КАКОГО ЦВЕТА ЗВЁЗДЫ?

▣ Закон Вина:

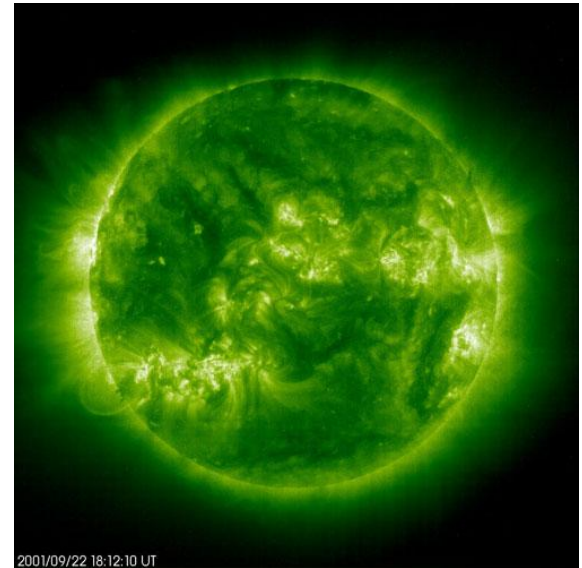
$$\lambda_{max} = \frac{b}{T}$$

○ Постоянная Вина:

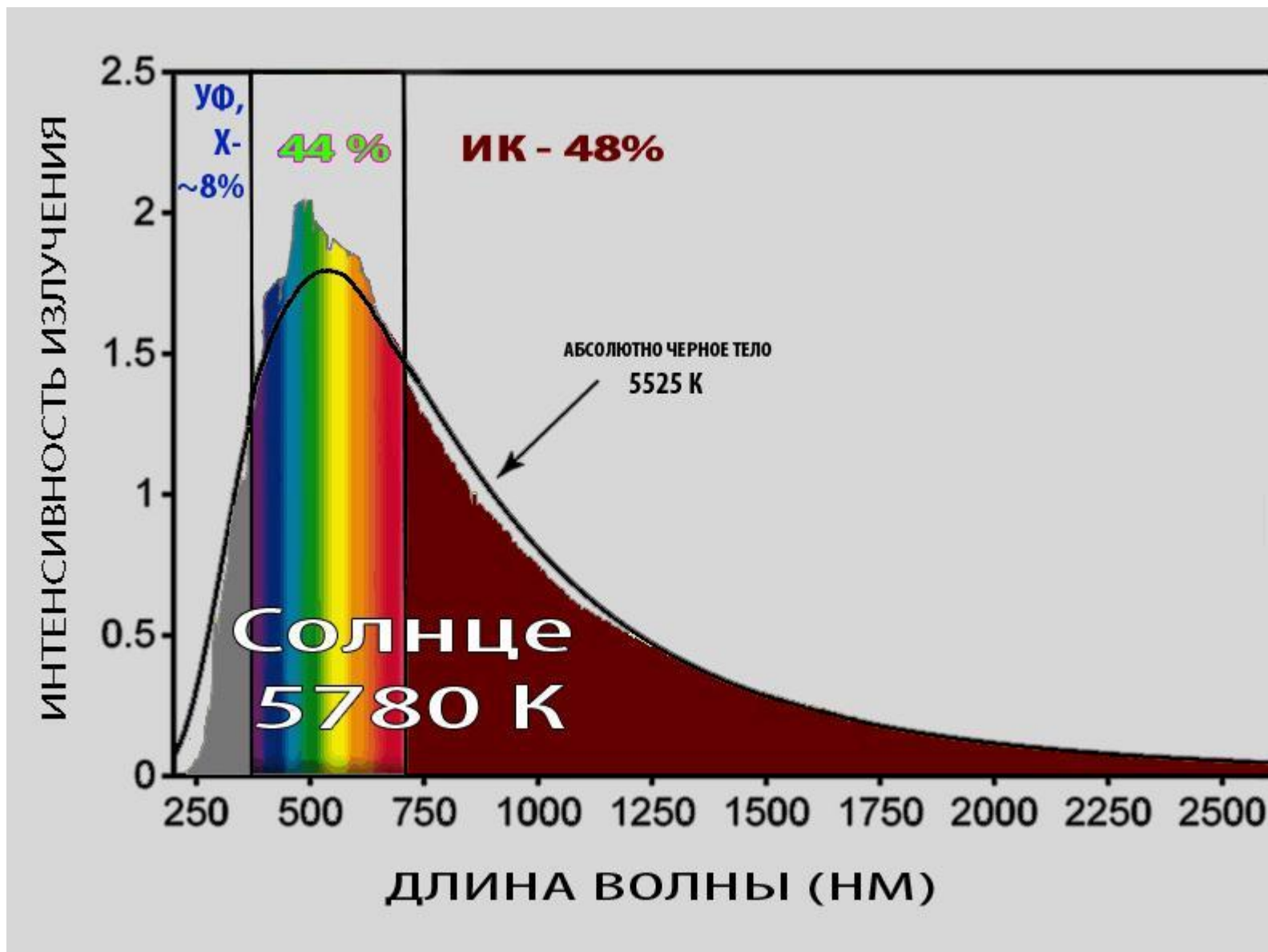
$$b = 2,897 \text{ мм} \cdot \text{К}$$

○ Для Солнца $T = 5778 \text{ К}$, $\lambda_{max} \approx 500 \text{ нм}$.

- Солнце у нас **зелёное** 😊



ЗЕЛЁНОЕ?? оО



СПЕКТРАЛЬНЫЕ КЛАССЫ ЗВЁЗД

□ Основные:

Буква	T, тыс К	R (ГП), R _c	M (ГП), M _c	t (ГП), лет
O	30 – 60	15	60	МИЛЛИОНЫ
B	10 – 30	7	18	ДЕСЯТКИ МЛН
A	7,5 – 10	2,1	3,1	1–3 млрд
F	6 – 7,5	1,3	1,7	3–6 млрд
G	5 – 6	1,1	1,1	~ 10 млрд
K	3,5 – 5	0,9	0,8	ДЕСЯТКИ МЛРД
M	2 – 3,5	0,4	0,3	ДЕСЯТКИ МЛРД

СПЕКТРАЛЬНЫЕ КЛАССЫ ЗВЁЗД

□ Дополнительные:

Буква	Название	Особенности
W	Звёзды Вольфа-Райе	$T \sim 70000$ К, эмиссионные линии, рентгеновское излучение
L	Коричневые карлики	$T \sim 1500\text{--}2000$ К, соединения металлов в атмосфере
T	Метановые карлики	$T \sim 700\text{--}1500$ К, молекулярные спектральные линии
Y	Метано-аммиачные карлики	$T < 700$ К
C	Углеродные звёзды	$T \sim 3500\text{--}4500$ К, углерода больше, чем кислорода
S	Циркониевые звёзды	$T \sim 3000$ К, $M \sim 2 M_{\odot}$, линии оксида циркония, оксида титана
D	Белые карлики	Нет термоядерных источников, $M \sim M_{\odot}$, $R \sim 0.01 R_{\odot}$

А ЕЩЁ ПО СВЕТИМОСТИ

□ Йёркская классификация

- Добавка к спектральным классам

Обозначение	Название	Абс. зв. вел.
O, Ia+	гипергиганты	-10^m
I, Ia, Iab, Ib	сверхгиганты	$-5^m \dots -7,5^m$
II, IIa, IIb	яркие гиганты	$-2,2^m$
III, IIIa, IIIab, IIIb	гиганты	$+1,2^m$
IV	субгиганты	$+2,7^m$
V, Va, Vb	ГП	$+4^m$
VI	субкарлики	$+5^m \dots +6^m$
VII	белые карлики	$+13^m \dots +15^m$

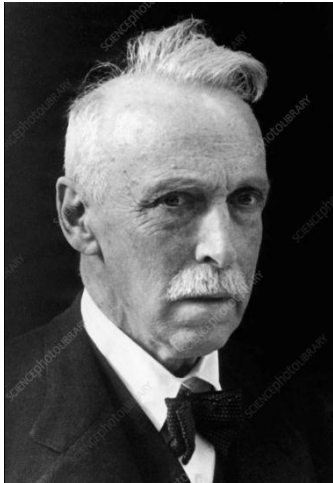


А ЕЩЁ СУФФИКСЫ

- с
- comp
- con
- e
- em
- ep
- er
- esd
- eq
- ev
- ew
- f
- (f)

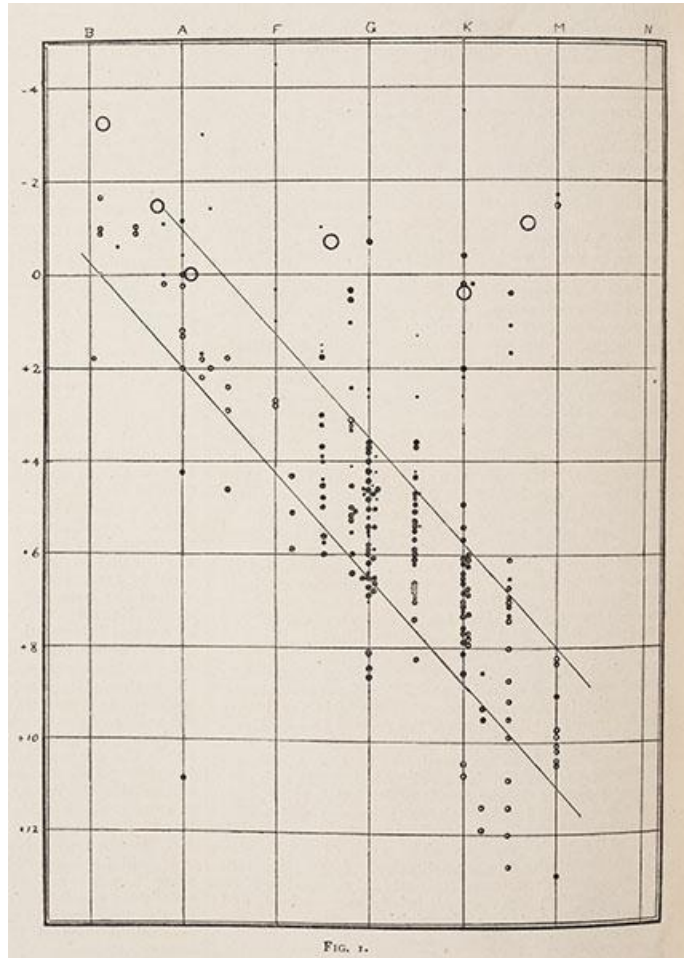


КТО ВСЕ ЭТИ ЛЮДИ?



Это Герцшпрунг
(его зовут Эйнар)

Он датчанин,
он не виноват



А это диаграмма
(Герцшпрунга-Рассела)



Это Рассел
(его зовут Генри)

Не Рассел!
Не Рассел!
Не Бертран!



Что по осям?

- Горизонтальная ось:
 - Температура (обычно убывающая)
 - Спектральные классы: **O B F G K M**
 - Показатель цвета (B–V)

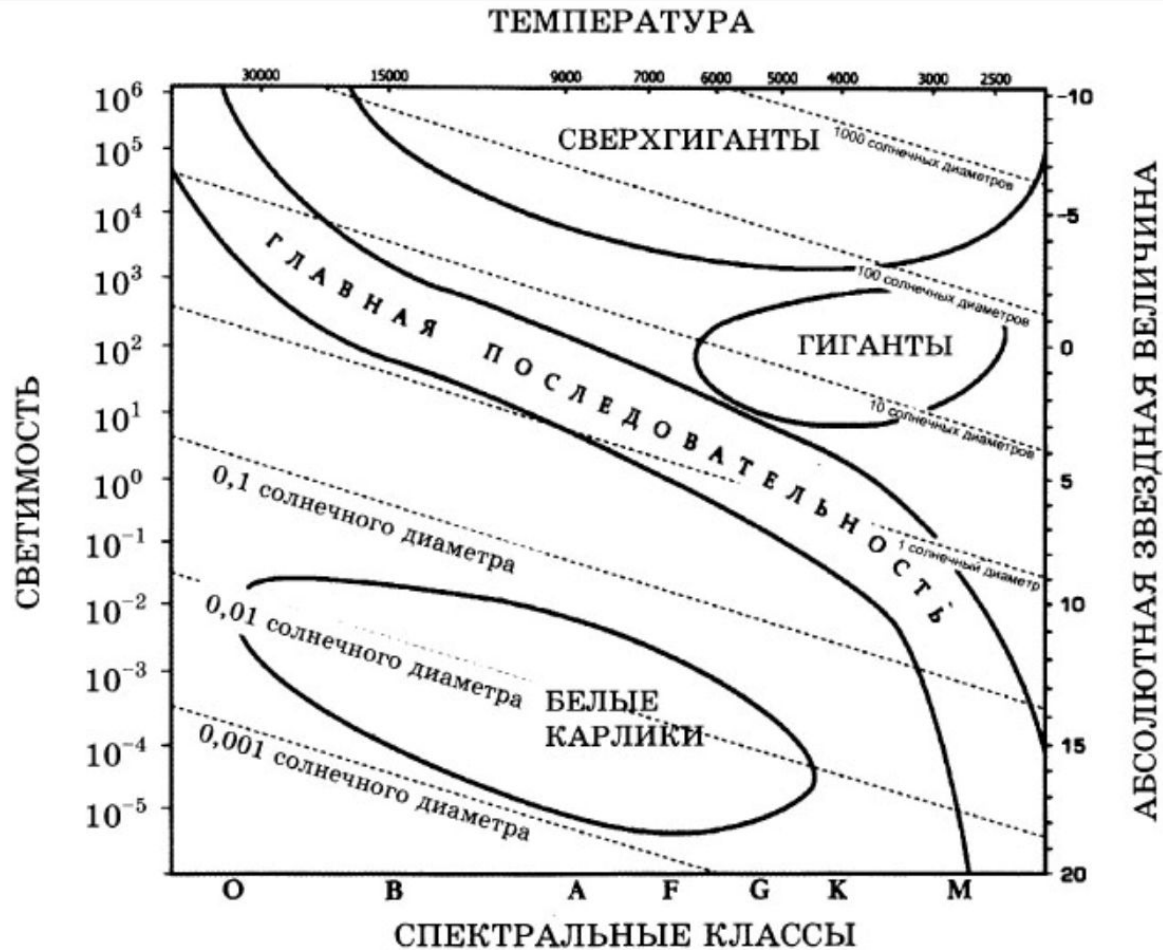
- Вертикальная ось:
 - Абсолютная звёздная величина (убывающая)
 - Светимость в единицах солнечной (log-шкала)

- **Абсолютная звёздная величина** – звёздная величина на расстоянии **10 пк**
 - Солнце: $+4,8^m$, Сириус: $+1,4^m$, Вега: $-5,14^m$
 - Определяется **светимостью** – общим потоком энергии от звезды



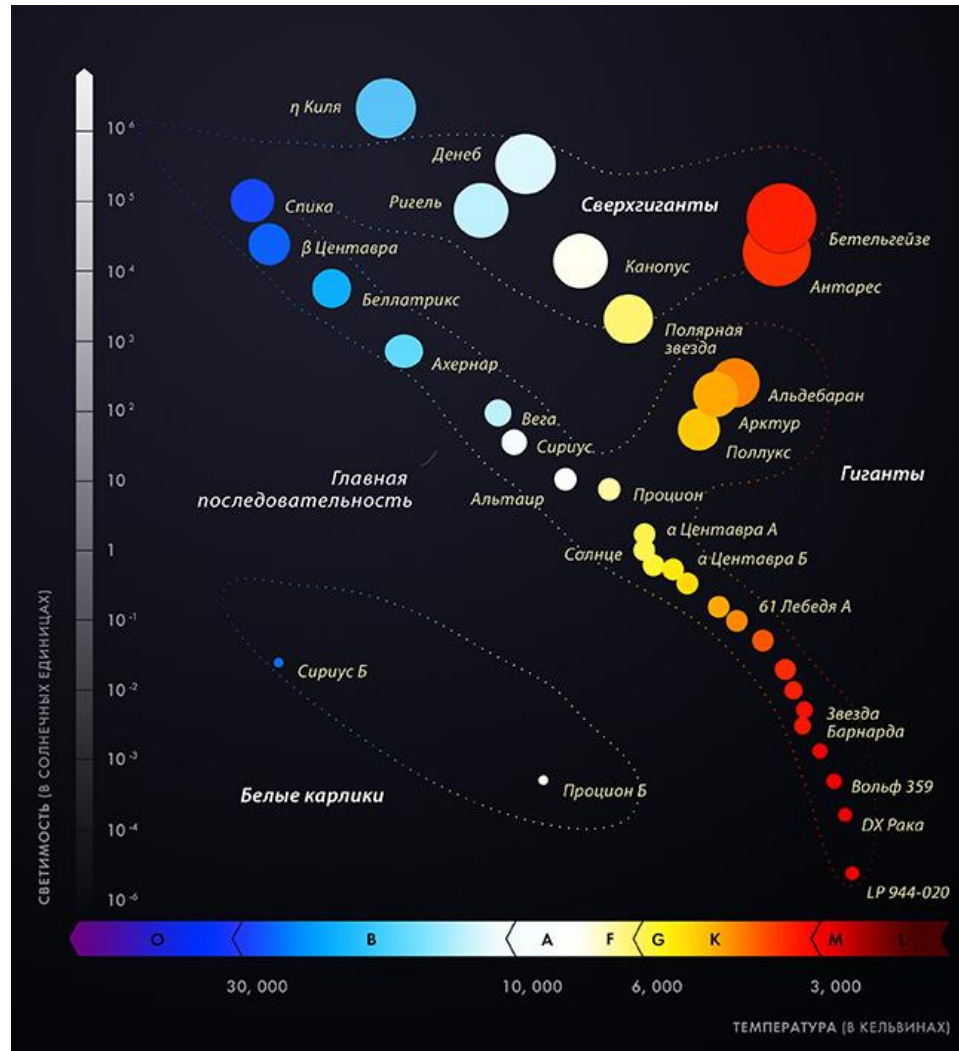
ВАРИАНТЫ ДИАГРАММЫ

- Как в ЕГЭ (суперупрощённая)



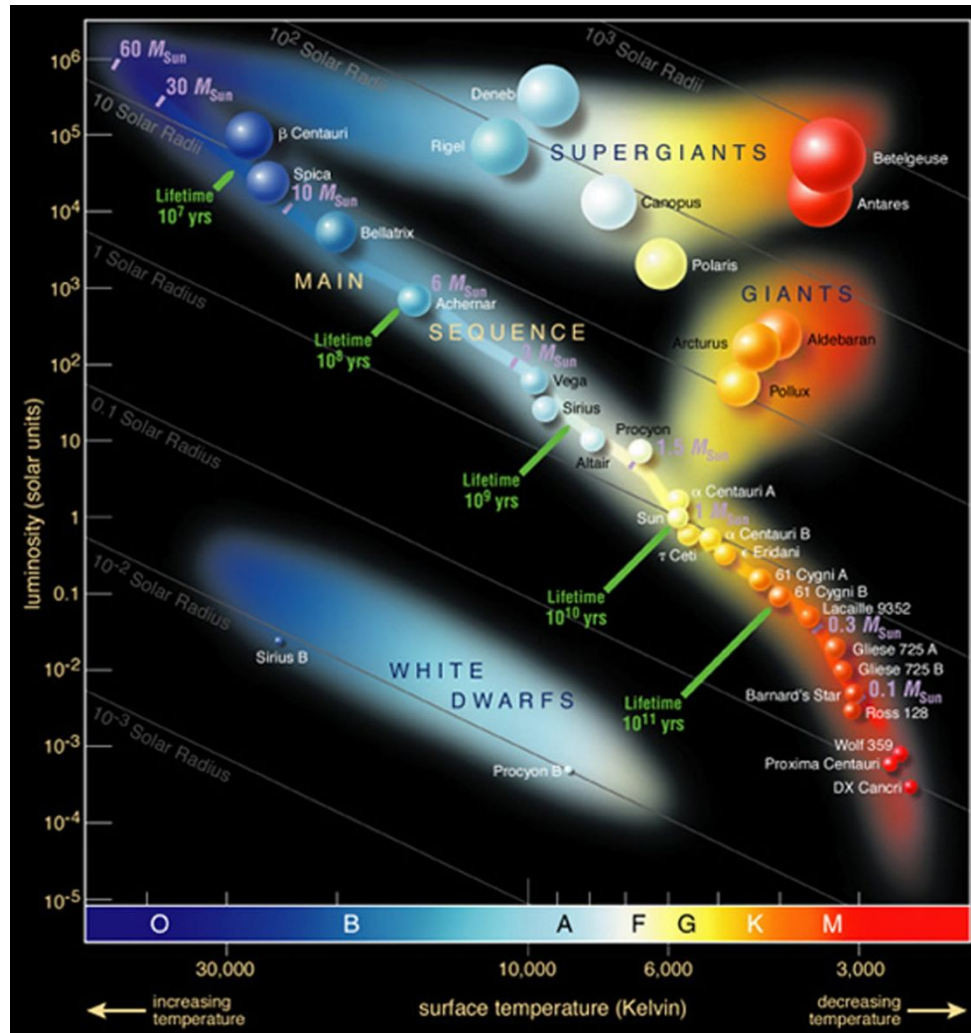
ВАРИАНТЫ ДИАГРАММЫ

□ Со звёздочками



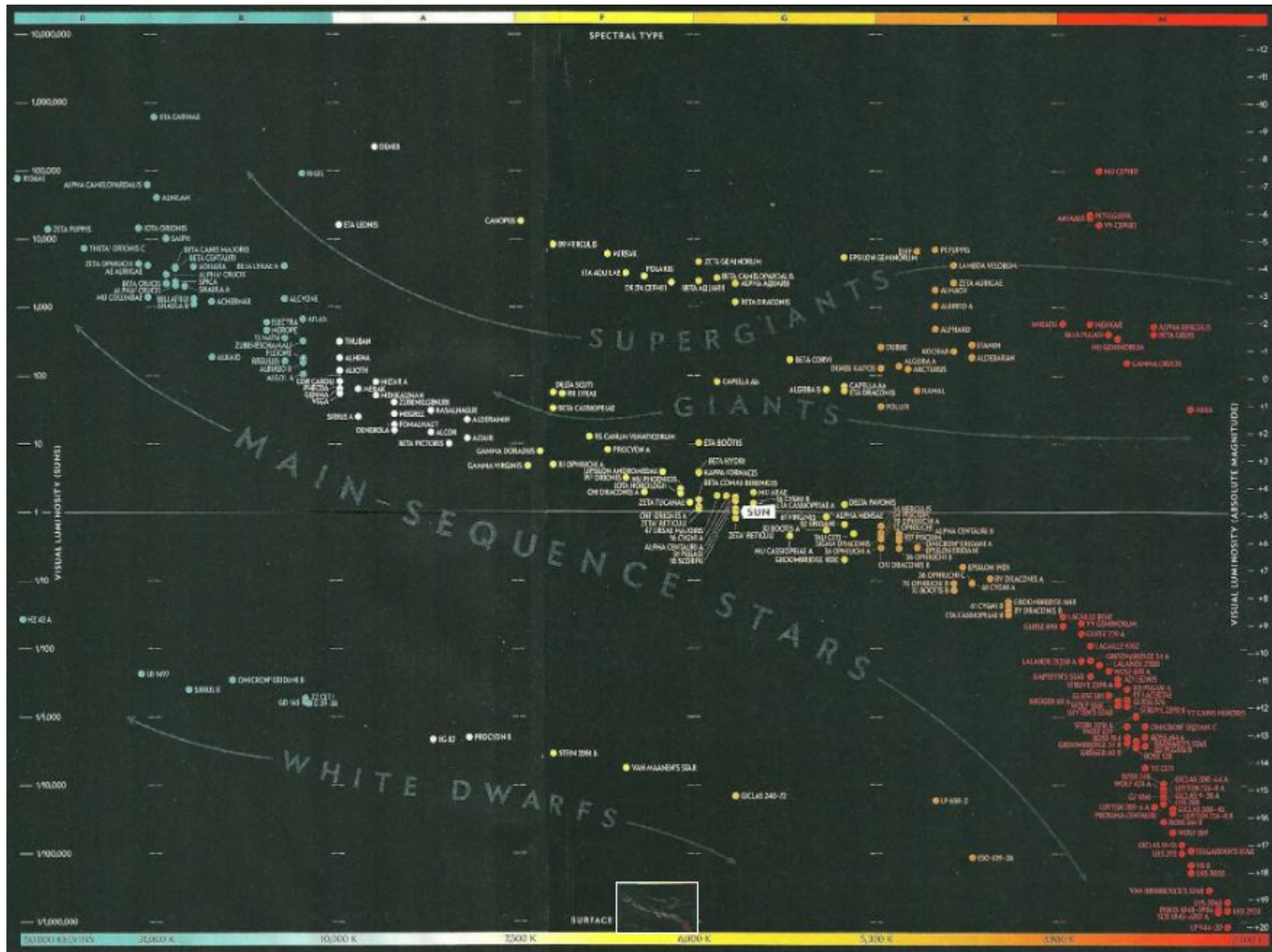
ВАРИАНТЫ ДИАГРАММЫ

□ Больше звёздочек!



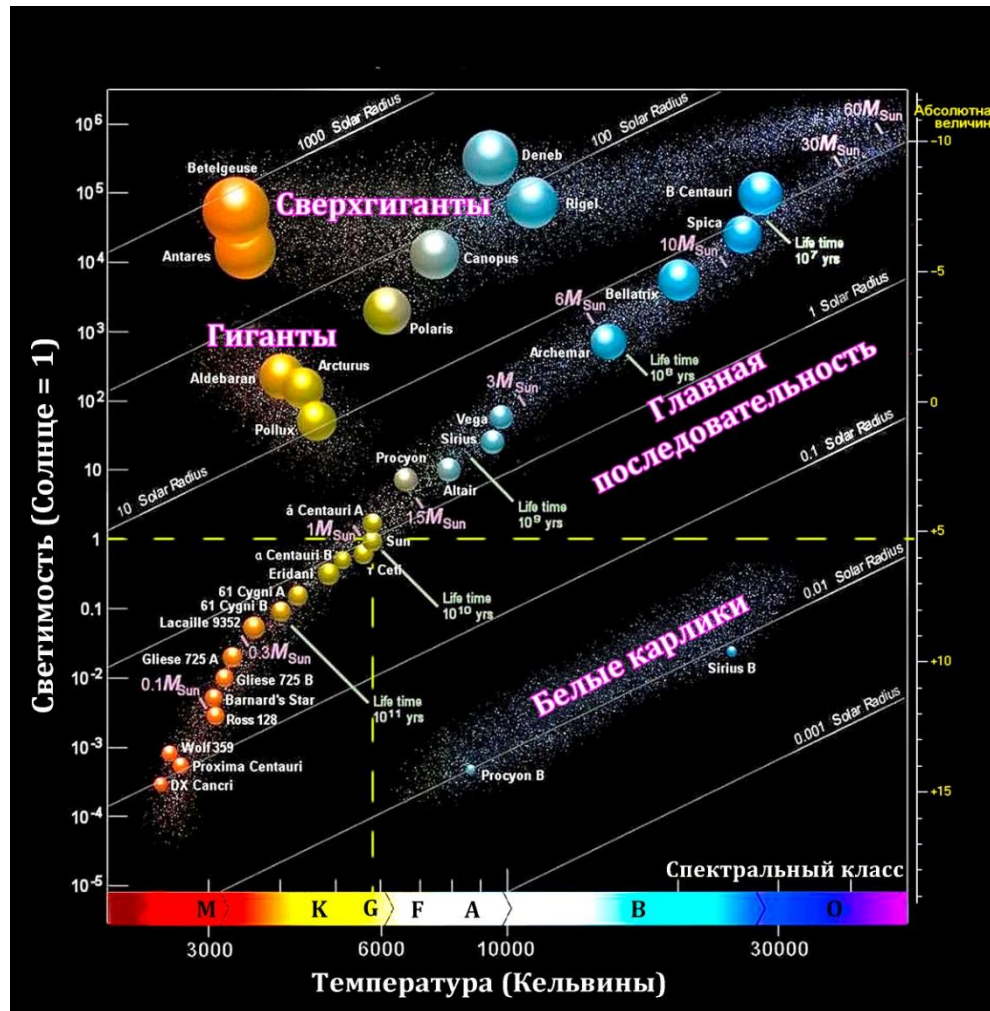
ВАРИАНТЫ ДИАГРАММЫ

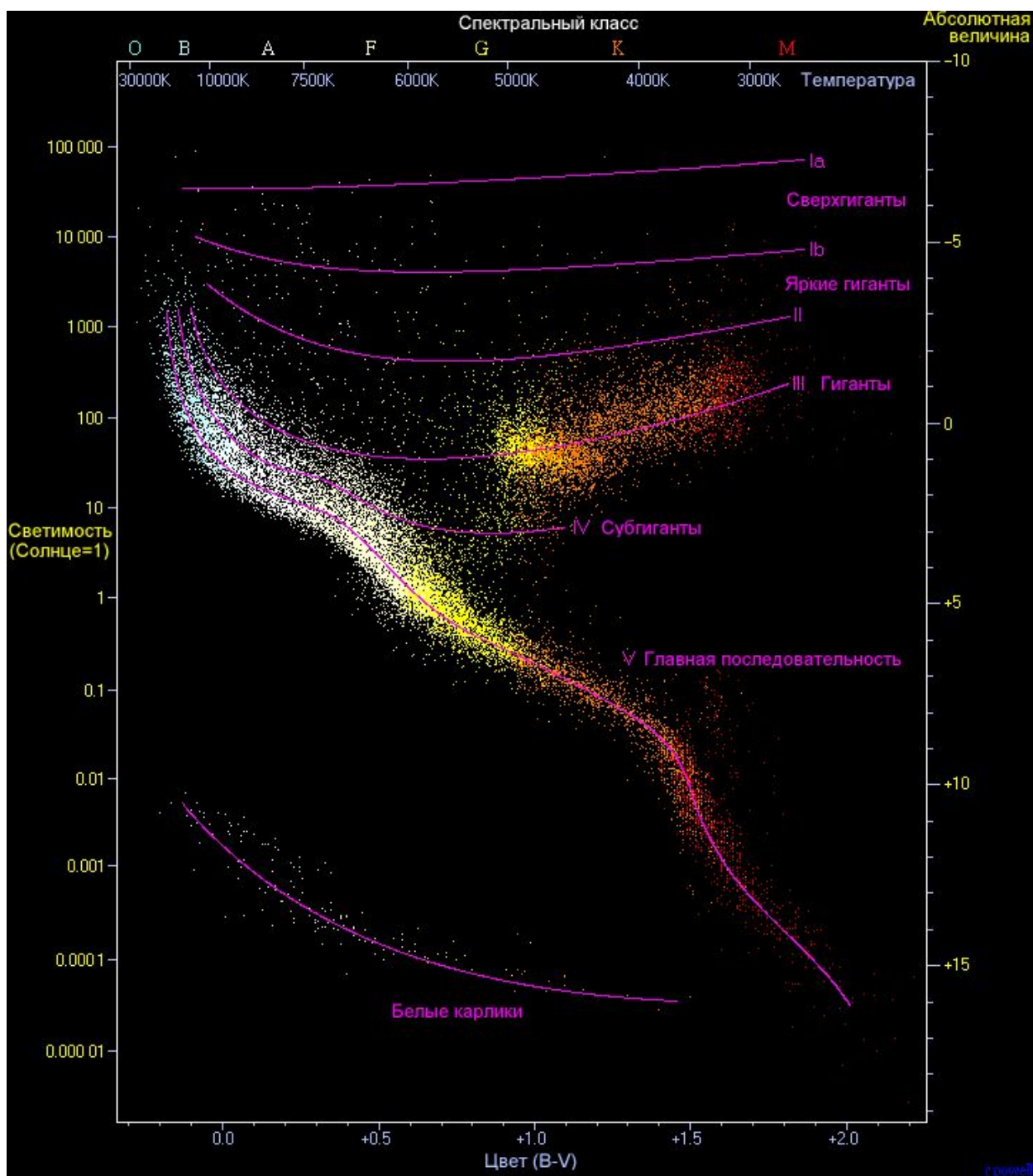
□ Ещё больше звёздочек!



ВАРИАНТЫ ДИАГРАММЫ

- Странно перевёрнутая





НА ГЛАВНОЙ ПОСЛЕДОВАТЕЛЬНОСТИ

▣ Функция масс:

$$L = M^{3,9}$$

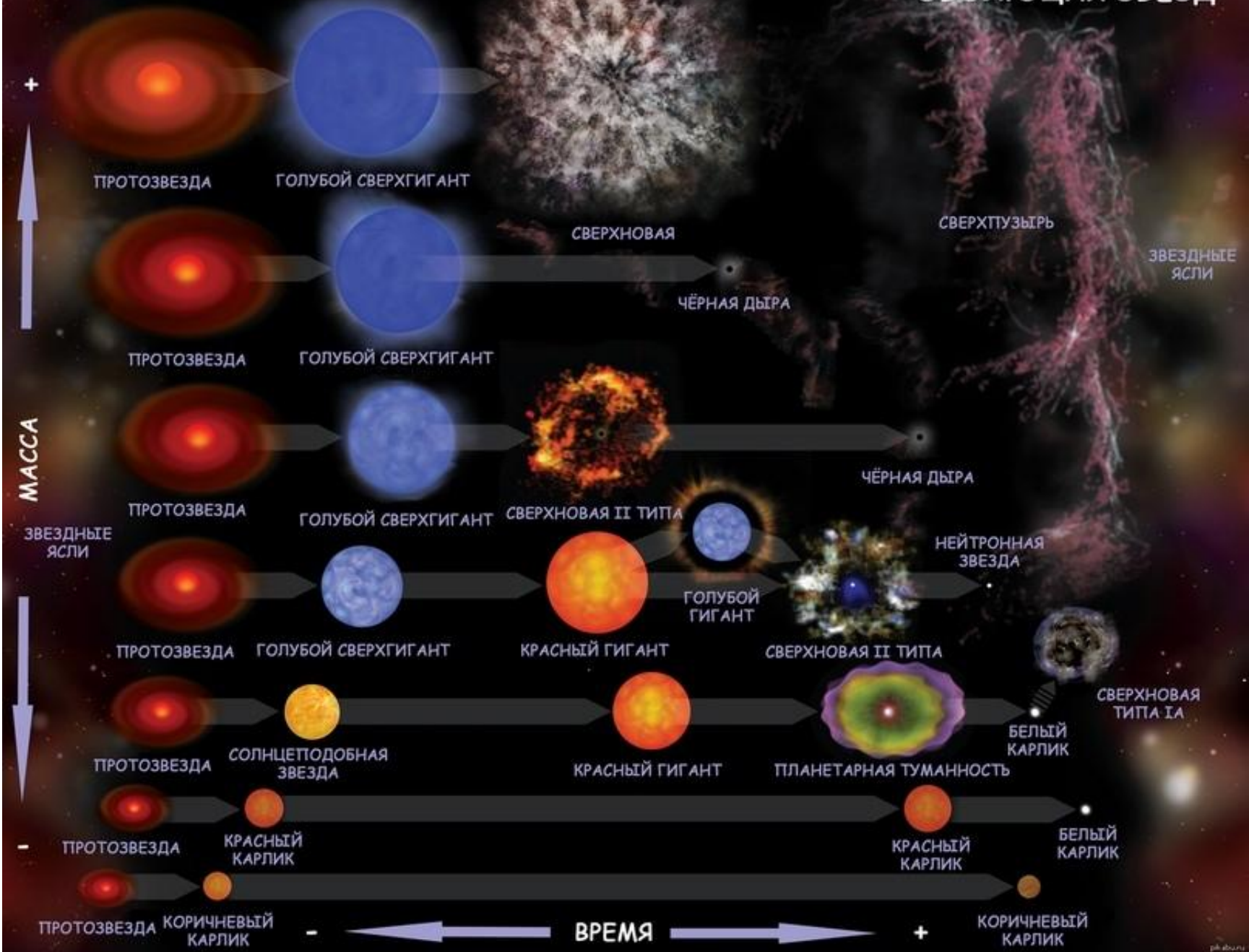
(в светимостях и массах Солнца)

○ Функция времени жизни:

$$\tau = (10^{10} \text{ лет}) \cdot \left(\frac{M_c}{M} \right)^{2,5}$$



ЭВОЛЮЦИЯ ЗВЁЗД



ПОКА ВАМ ХВАТИТ 😊

