

# Habitable Zone

- **Zone around a star where liquid water can exist on the surface of a terrestrial-like planet**
- **This zone depends on:**
  - the **spectraltype , the mass , the age, .... of the star**
  - the **orbit of the planet**
  - the **mass, the composition, the atmosphere , .....of the planet**
  - the **parameters of other planets in this system (mass, orbit, ...)**

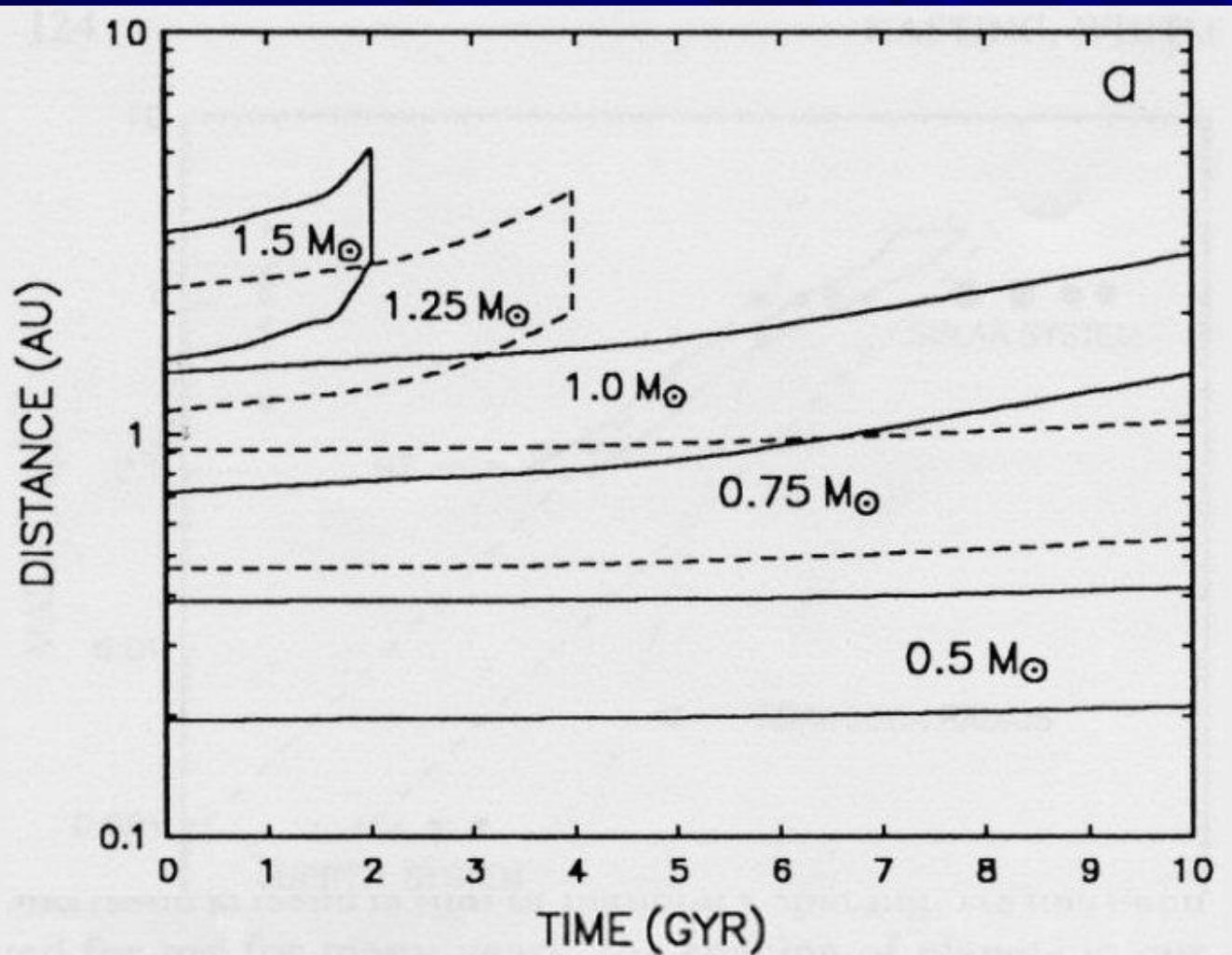
# Literaturliste

- **Gilmour & Sephton:** An introduction to Astrobiology, Cambridge
- **Ward & Brownlee:** Rare Earth (Unsere einsame Erde); Springer
- **Goldsmith & Owen:** The Search of Life in the Universe, University science books
- **Ulmschneider:** Intelligence Life in the Universe; Springer
- **de Pater & Lissauer:** Planetary Sciences; Cambridge

Huang (1959, 1960)  
führte den Begriff „habitable zone“

Dole (1964), Shklovski & Sagan (1966)  
sprachen von „ecosphere“

**Region um einen Stern, wo sich auf  
einem Planeten Leben entwickeln  
kann.**



Ref: Kasting, J.F., Whitmire, D.P., Reynolds, R.T.: Habitable Zones around Main Sequence Stars, Icarus, 101, p. 108, 1993

# Sonnenentwicklung

- Leuchtkraft der Sonne ( $L_o$ ) nimmt zu:
- hatte zu Beginn 0.71 von  $L_o$
- wird ca.  $3xL_o$  haben am Ende der Hauptreihenphase
- ca.  $300L_o$  in der Roten Riesen Phase
- und wächst auf 6000  $L_o$  an in der AGB Phase

# Sonnenentwicklung:

- Iben 1967 u. 1974
- Newman & Rood 1977
- Gough 1981
- Iben & Renzine 1983
- Gilliland 1989

# **Änderung der Sonnenenergie**

**-> Änderung der effektiven Temp.**

Habitable Zone (HZ) boundaries:

$$a = 1AU \left( \frac{L/L_{\odot}}{S_{eff}(T_{eff})} \right)^{1/2}$$

Underwood et al. (2003)

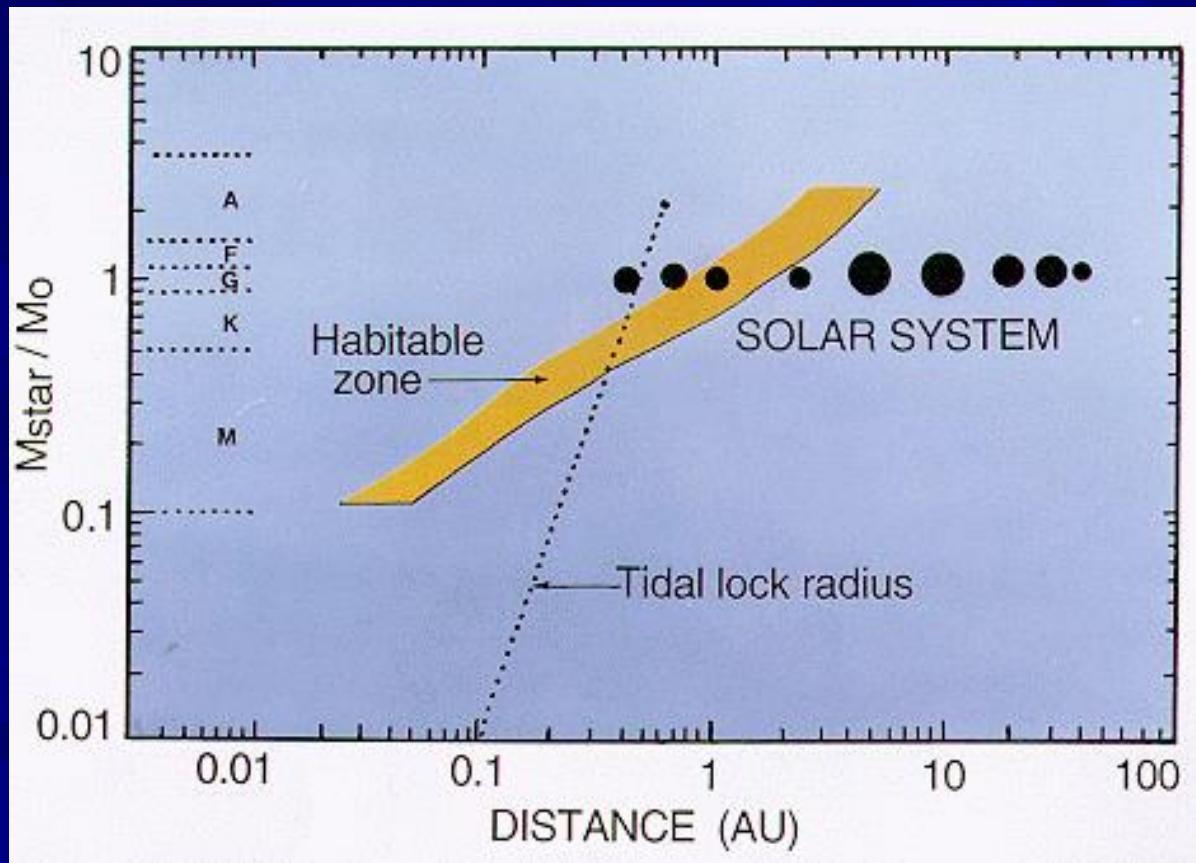
	$a_I$ [AU]	$a_O$ [AU]
G2	0.84	1.67
M0	0.24	0.47
F0	1.50	3.06

Kopparapu et al. (2013)

	$a_I$ [AU]	$a_O$ [AU]
G2	0.97	1.70
M0	0.21	0.40
F0	1.86	3.2

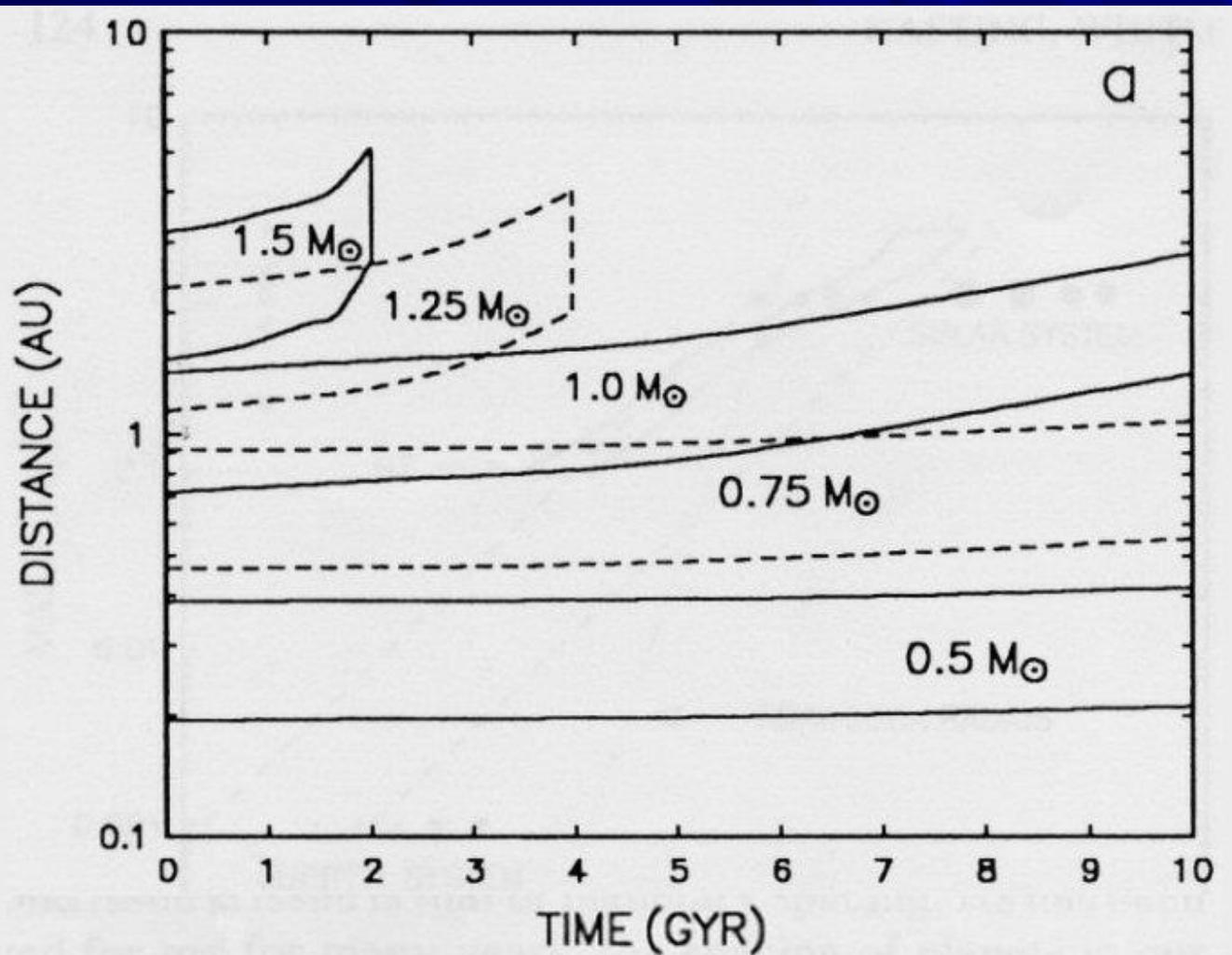
# Size of the habitable zone

based on  
the  
definition  
given by  
Kasting et  
al.  
(1993).



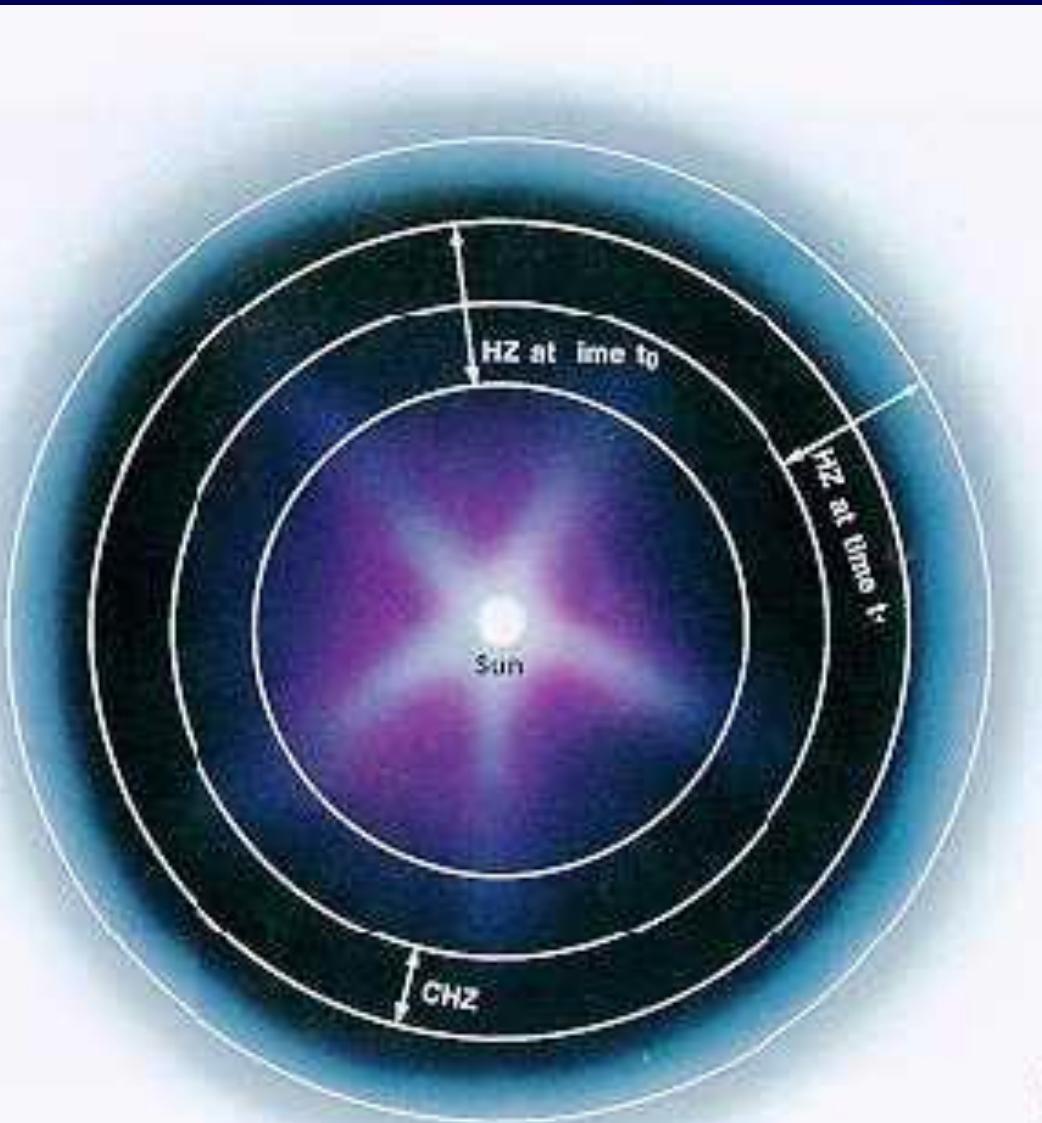
# HZ im Sonnensystem (Kasting)

- **innere Grenze:**
- **0.95 AU** (Wasserdampf bildet sich in der Stratosphäre), bzw.
- **0.85 AU** (Temperaturanstieg infolge eines runaway greenhouse-Effekts)
- **äußere Grenze** bei **1.37 AU** (Bildung von CO<sub>2</sub>-Wolken)
- **CHZ** zwischen 0.95 und 1.15 AU



Ref: Kasting, J.F., Whitmire, D.P., Reynolds, R.T.: Habitable Zones around Main Sequence Stars, Icarus, 101, p. 108, 1993

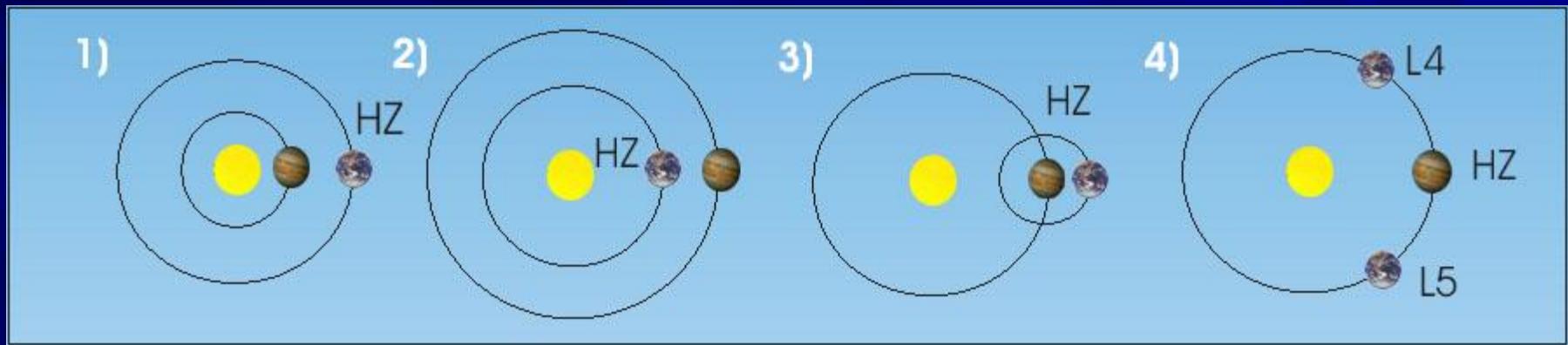
# Habitable Zone & Star Evolution



**CHZ =**  
**continuously**  
**habitable zone**

= Bereich der  
über mehrere  
Jahrmilliarden in  
der HZ liegt  
(Sternentwicklu  
ng!)

# Types of Habitable Zones:



- (1) Hot-Jupiter type
- (2) Solar system type
- (3)+(4) giant planet type: habitable moon  
or trojan planet