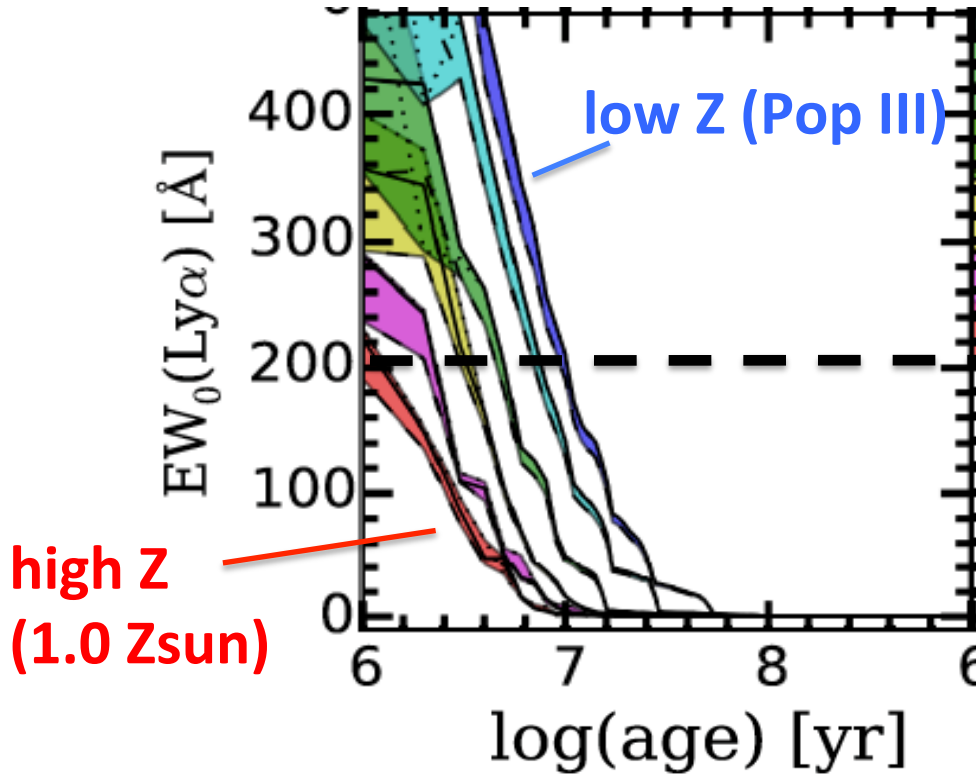


# P26. Ly $\alpha$ Emitters with Very Large Ly $\alpha$ Equivalent Widths,

$$EW_0(\text{Ly}\alpha) \approx 200\text{--}400\text{\AA}, \text{ at } z \sim 2$$

Takuya Hashimoto et al. (2017), MNRAS, 465, 1543



Hashimoto+2017  
cf., Schaerer 2003,

1.  $EW > 200\text{\AA}$  LAEs は、銀河進化段階の初期にある天体候補として重要。
2. 分光同定された 6 個の  $z \sim 2$  LAEs で  $EW > 200\text{--}400\text{\AA}$
3. SED fit と Ly $\alpha$ 分光データを駆使して、包括的な議論 (cf., Kashikawa+12).  
 $EW(\text{Ly}\alpha)$ 大  $\leftrightarrow$  軽い、若い、低金属量、ダスト少、爆発的星形成、低 NHI、etc..