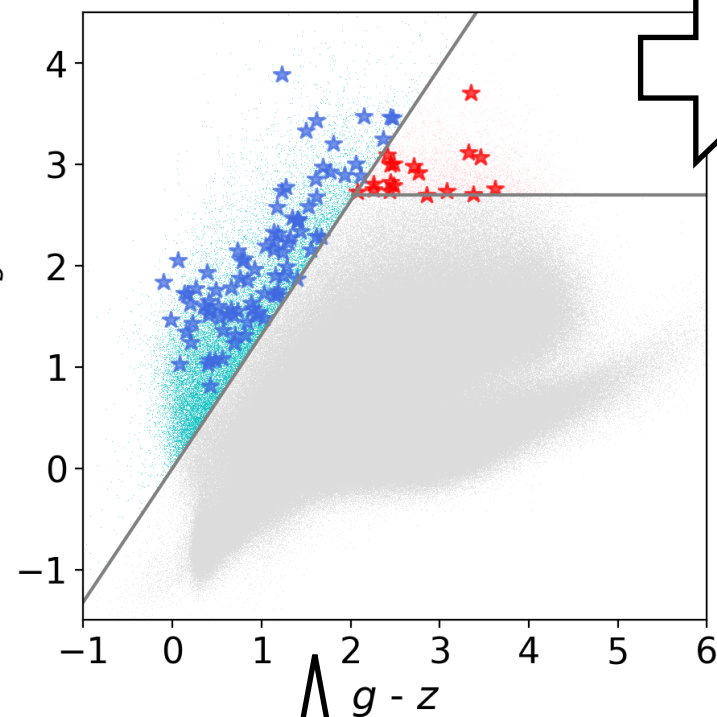


gzK選択による $z\sim 2$ の遠方電波銀河探査

小林 星羅, 長尾 透, 山本 優太, 井手 亮太, 柴田 航平(愛媛大学), 久保 真理子(東北大学),
内山 久和, 鳥羽 儀樹, 山下 拓時(国立天文台)

gzKカラー選択



gzK選択銀河 @ $z\sim 2$

+
電波源

||

- ・星形成電波銀河
 - ・パッシブ電波銀河
- @ $z\sim 2$

図1. gzK電波銀河の分布

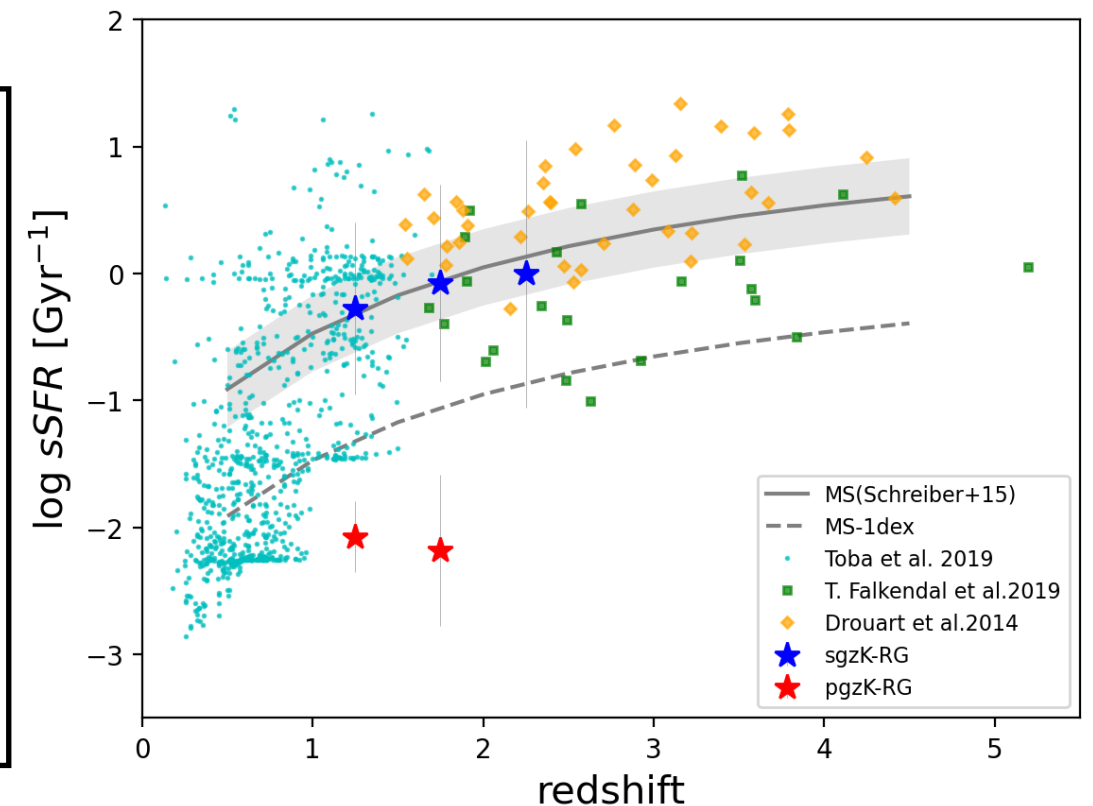


図3. $0 < z < 5$ における赤方偏移と電波銀河の比星形成率の関係

▶ pgzK電波銀河は星形成主系列(MS)の1dex以上、下に分布

$z\sim 2$ の時点で近傍電波銀河のように
星形成をやめた電波銀河が
既に存在していることを示唆している。

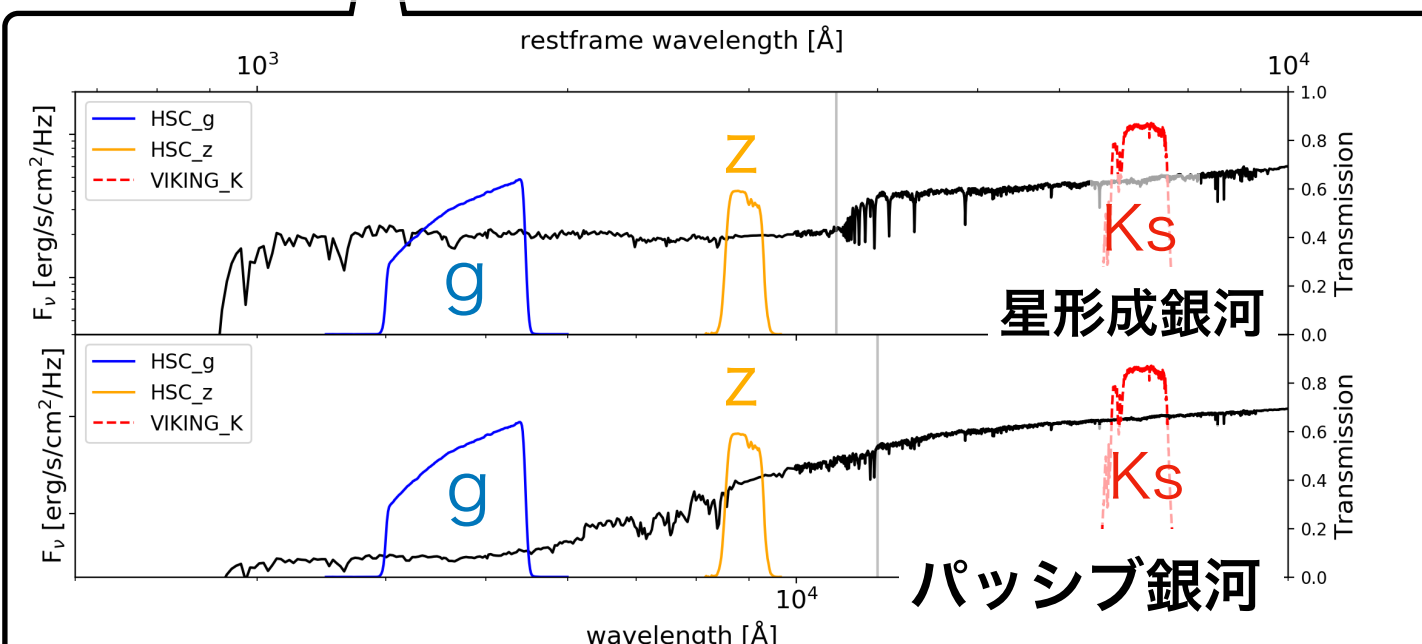


図2. gzKバンドのフィルター透過関数と $z\sim 2$ の銀河モデルスペクトル