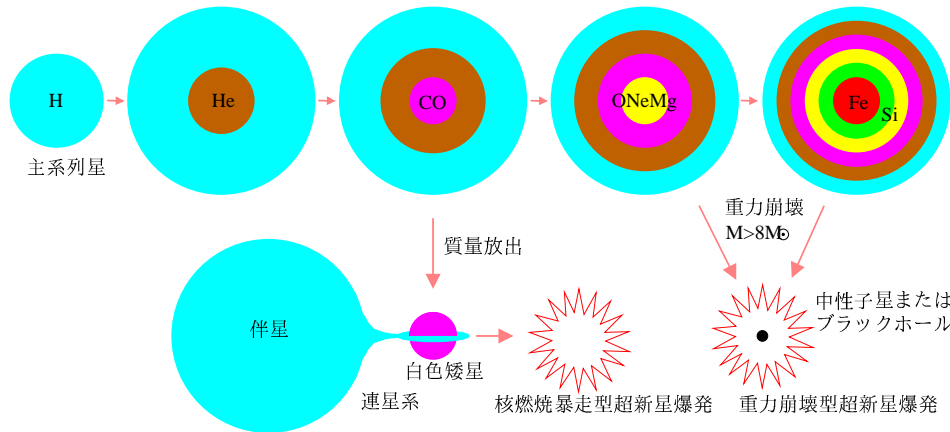


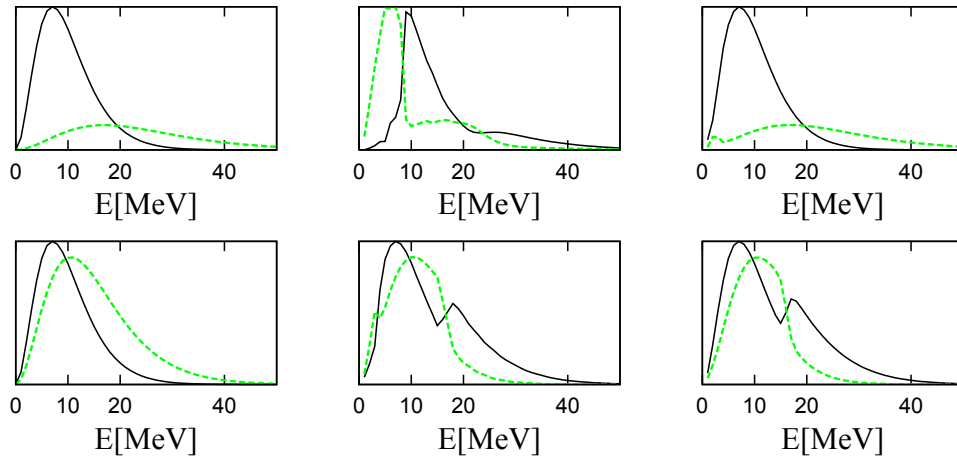
scsn グループ 鈴木 英之 東京理科大学理工学部
住吉 光介 沼津工業高等専門学校
山田 章一 早稲田大学理工学部



- 重い星は、鉄などのコアが自身の重力でつぶれて、中性子星やブラックホールを形成し、反動で外層が吹きとんで超新星爆発を引き起こすこともある。

- ブラックホールになるとき非常に高密度になり、そのときに放出されるニュートリノを観測すると、高密度状態の性質について情報が得られる。

- また、放出されるニュートリノは、ニュートリノ振動という現象によって、電子型、 μ 型、 τ 型の遷移があり、エネルギースペクトルの変形を受けるので、そのことも考慮しなくてはならない。



ニュートリノのエネルギースペクトル：
stepwise swaps と質量階層、混合角、光度の影響
(久野、鈴木 2010)