

공생별에서 라만산란된 $H\alpha$ 날개부분의 편광 연구

박지용, 이희원

연세대학교 천문우주과학과

공생별은 심한 질량 손실을 겪고 있는 차거운 거성과 뜨거운 왜성의 쌍성계로 이루어졌다고 추정되고 있다. 공생별은 다양한 분광학적 특징을 보이는데 특히, $H\alpha$ 선에서 매우 넓게 분포하는 날개를 볼 수 있다. 넓게 펼쳐진 $H\alpha$ 날개부분의 형성원인에 대해서는 아직 논의가 계속되고 있으나 Lee & Hyung(2000)은 Lyb 광자가 수소에 라만 산란되어 생성된다고 제안하였다. 1025\AA 근처에서 생성된 광자는 중성수소에 산란되어 6563\AA 부근의 $H\alpha$ 선으로 재방출된다. 라만산란과정을 통해서 형성된 분광선은 산란과정을 거쳐서 생성되었기 때문에 산란자의 분포에 따라 편광될 수 있다. 이 논문에서는 공생별의 광원을 중심에 놓고 산란지역의 기하학적 모형을 만들어 각 모형에서 예상되는 편광에 관한 정보를 Monte-Carlo 방법을 이용하여 계산하였다. 우리 계산에서 HI산란자의 분포는 원기둥형태와 양극방향으로 약 50Kms^{-1} 의 속도로 운동하는 제트를 이룬다고 모형화하였다. 이 모형은 나비모양을 이루는 공생별의 성운을 단순화 한 기하학적, 운동학적 모형에 기초한 것이다. 원기둥 모형으로부터 얻은 편광은 약하고, 적도방향에 수직한 방향으로 나타났다. 극방향으로 뻗어나가는 산란지역 모형을 통해서는 강한 편광과 적도방향과 평행한 편광이 나타났다. 이 결과는 T.J.Harries (1996)의 공생별 BI Crucis 편광관측을 잘 설명할 수 있으며, 결론적으로 분광편광 관측은 공생별의 천체물리학적 성질을 조사하는데 매우 유용한 도구임을 알 수 있다.