

Galáxias com formação estelar (*starburst/HII*, SB) estão entre os melhores laboratórios para estudar a evolução de estrelas massivas, assim como os processos físicos que estão associados com os primeiros estágios de formação de galáxias. O estudo da população estelar (SP) destas é um passo importante para o entendimento da formação e evolução das mesmas. As SPs de galáxias Starburst foram estudadas principalmente nas bandas do ultravioleta (UV) e óptico, sendo pouco estudadas no infravermelho próximo (NIR). As linhas de absorção do NIR fornecem informações únicas para reconhecer formação estelar recente, como por exemplo as estrelas supergigantes vermelhas. Além disso, a contribuição de estrelas na fase dos pulsos térmicos do ramo assintótico das gigantes (TP-AGB) é normalmente omitida no óptico, uma vez que a banda espectral associada a ela, a banda de absorção do CN em  $1.1\mu\text{m}$ , está localizada no NIR. Como as novas gerações de modelos evolucionários de Síntese de População Estelar (EPS) incluem tratamento adequado a fase de TP-AGB, tornou-se possível estudar mais detalhadamente a SP de galáxias no NIR. Utilizamos espectros obtidos com o espectrógrafo SpeX, anexado ao telescópio da NASA, otimizado para o infra-vermelho (IRTF), localizado no Mauna Kea, Haváí para investigarmos a variação espacial de SPs em quatro galáxias SB (NGC34, NGC1614, NGC3310 e NGC7714) no NIR ( $0.8\text{-}2.4\mu\text{m}$ ). Utilizamos o código STARLIGHT, atualizado com os modelos EPS mais recentes disponíveis na literatura para estudar as populações estelares. Também analisamos a variação espacial da Largura Equivalente das linhas de absorção mais proeminentes. Nossos principais resultados são que a região central das galáxias é dominada por estrelas de idade intermediária, com metalicidade abaixo da solar. Encontramos anéis circumnucleares de formação estelar com idade intermediária em três galáxias. O único objeto fora deste padrão, é a NGC 7714, cuja SP é dominada por estrelas de idade intermediária, do centro para noroeste. Nenhum sinal de anel foi encontrado neste objeto. O avermelhamento é aproximadamente constante ao longo da galáxia, sendo maior do lado mais distante das galáxias.