# JORNADA PCI APRESENTAÇÃO DE PROJETO - 2021/2022

BOLSISTA:SANTUNU GHOSHSUPERVISOR:ALEXANDRE MELLO DE PAULA SILVAMODALIDADE:PCI-DA

## CRESCIMENTO, CARACTERIZAÇÃO, PROPRIEDADES ÓPTICAS E DE TRANSPORTE DE FILMES FINOS Sb<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> PARA APLICAÇÃO EM CÉLULAS SOLARES DE BAIXO CUSTO INTRODUÇÃO

Nos últimos anos, o seleneto de antimônio  $(Sb_2Se_3)$  emergiu como um candidato promissor para células solares de filme fino devido às suas propriedades optoeletrônicas atraentes como o intervalo de banda desejável (1-1,2 eV) [2]. Além disso, o baixo custo de Sb e Se, naturalmente abundantes, alto coeficiente de absorção óptica (acima de <u>10<sup>5</sup></u> cm<sup>-1</sup>) na região do visível, propriedades químicas estáveis e longa vida útil do portador tornam o Sb<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> um material absorvente sofisticado para aplicação de dispositivos fotovoltaicos de alta eficiência de conversão de energia [1]. Neste trabalho, quatro filmes finos de Sb<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> foram depositado em diferentes temperaturas de substrato (temperatura ambiente (RT), 150°C, 250°C e 350°C) fabricados por magnetron sputtering. Os picos de difração de raios X garantem que os filmes são de natureza policristalina. As medidas XPS fornecem uma estimativa da quantificação elementar de Sb (57,8%) e Se (42,2%). A configuração do superstrato das células solares Sb<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> é mostrada na Fig. 1.

### METODOLOGIA

- Quatro amostras de filme fino de Sb<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> foram depositados em substrato de Si(100).
- Os filmes de 600 nm foram depositados em



#### **RESULTADOS:**

 Os picos de DRX exibem que os filmes de Sb<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> depositados são policristalinos (Fig 2).

- diferentes temperaturas do substrato (RT, 150°C, 250°C e 350°C) por 45 minutos.
- As propriedades estruturais foram estudadas por difratometria de raios X de incidência de Grazing (GIXRD).
- A composição química dos filmes foi estimada usando espectroscopia de fotoelétrons de raios X (XPS).
- Todos os ajustes de picos de XPS para as medidas de alta resolução para os picos Sb 3d, Se 3p e C1s foram realizados com o software CASA-XPS.



**Fig. 1** – Diagrama esquemático de células solares de Sb<sub>2</sub>Se<sub>3</sub>



- Os principais picos da fase Sb2Se3 estão localizados em ~ 36,6°, 40,7°, 46,6° e 58,9° e suas orientações correspondentes são (112), (013), (312) e (214), respectivamente.
- Os espectros XPS dos filmes Sb<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> são mostrados na Fig. 3 e Fig. 4. Todos os picos no espectro foram calibrados em relação a C1s (284,6 eV).
- A diferença nos níveis  $3p_{3/2} 3p_{1/2}$ para Se foi  $\Delta$ Se  $(3p_{3/2} - 3p_{1/2}) = 6eV e$ para os níveis 3d de Sb foi  $\Delta$ Sb  $(3d_{5/2}-3d_{3/2}) = 9,84 eV.$
- As energias de ligação para o Se 3p<sub>3/2</sub> e 3p<sub>1/2</sub> foram 161 eV e 167 eV respectivamente, enquanto as energias de ligação do Sb para o 3d<sub>5/2</sub> e 3d<sub>3/2</sub> foram 530 eV e 540 eV respectivamente

#### **Referências:**

[1] Wang et al. Nat. Energy 2, 17046 (2017);
[2] Ghosh et al. Sol. Energy 211, 613-621 (2020);

respectivamente.
 A quantificação elementar determinada a partir de espectros XPS demonstra que há 57,8% de Sb e 42,2% de Se presentes nos filmes.

- CONCLUSÕES
- Os filmes Sb<sub>2</sub>Se<sub>3</sub> depositados são de natureza policristalina.
- A fase  $Sb_2Se_3$  está presente nos filmes. A temperatura diferente do substrato não influencia a cristalinidade das amostras.