



بررسی خواص ساختاری و اپتیکی لایه‌های نازک Cu_2ZnSnS_4 تهییه شده به روش سل-ژل چرخشی

ربیعه حسین پور^۱، مرتضی ایزدی‌فرد^{*}^۱، محمدابراهیم قاضی^۱، بهرام بهرامیان^۲

۱- دانشکده فیزیک، دانشگاه صنعتی شاهرود، شاهرود

۲- دانشکده شیمی، دانشگاه صنعتی شاهرود، شاهرود

(دریافت مقاله: ۹۵/۸/۲۲، نسخه نهایی: ۹۵/۱۱/۹)

چکیده: در این بررسی نخست لایه‌های نازک (Cu_2ZnSnS_4) (CZTS) به روش سل-ژل چرخشی روی بسترهاش شیشه‌ای نشانده شدند و سپس تاثیر تغییر نسبت نمک‌های فلزی، عملیات بازپخت و بازپخت در حضور بخار گوگرد بر خواص ساختاری و ریخت‌شناسی و اپتیکی لایه‌ها بررسی شدند. نتایج بدست آمده از این پژوهش نشان دادند که ساختار همه لایه‌های نشانده شده کسترات است. همچنین بررسی و مقایسه نتایج نشان دادند که با افزایش غلظت روی و کاهش غلظت مس در محلول انباست و عملیات بازپخت کیفیت لایه‌ها بهبود یافته و فازهای ثانویه تضعیف می‌شوند. گاف انرژی نمونه‌های بازپخت شده در بازه $1.40 - 1.50$ eV بدست آمد که این در گستره‌ی انرژی مناسب برای استفاده از این نمونه‌ها به عنوان لایه جاذب در ساخت سلول‌های خورشیدی است. مقایسه نتایج بدست آمده در رفتارسنجی نمونه‌ها نشان داد که ریخت‌شناسی، خواص ساختاری و اپتیکی لایه‌های نازک CZTS بازپخت شده در حضور گوگرد از نمونه‌های دیگر بهتر است.

واژه‌های کلیدی: لایه‌های نازک (Cu_2ZnSnS_4) سل-ژل چرخشی؛ فرایند بازپخت؛ ساختار کسترات؛ گاف انرژی

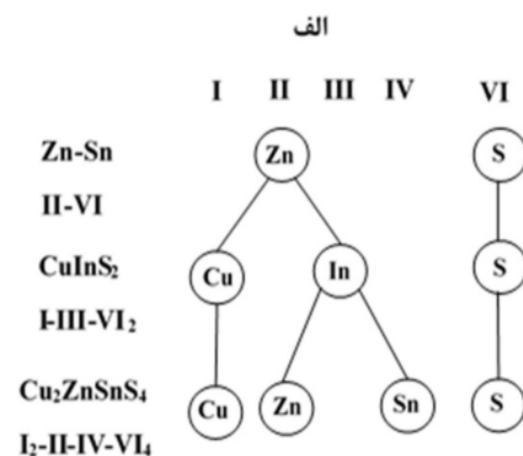
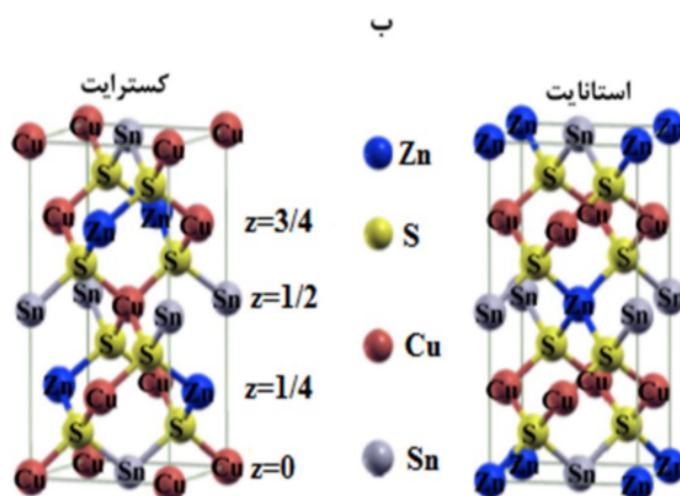
مقدمه

الکترومغناطیسی خورشید را به انرژی الکتریکی تبدیل کنند. به طور کلی سلول خورشیدی کوچک‌ترین واحد یک سیستم فتوولتائی است که می‌تواند شامل یک پیوند p-n بر پایه مواد نیمرسانا، یک سلول خورشیدی فعال شده با رنگ، که سیستمی الکتروشیمیایی شامل نیمرسانای حساس به رنگ و الکتروولیت است، و یا سلول خورشیدی آلوی باشد که از یک لایه فعال از مولکول‌های آلی ساخته شده است. امروزه بازده سلول‌های خورشیدی بر پایه مواد نیمرسانا از سایر ترکیبات بیشتر بوده و احتمالاً این جایگاه را در آینده به خوبی حفظ خواهد کرد. سیلیکون پرکاربردترین ماده در ساخت سیستم‌های فتوولتائی است. از زمان تجاری‌سازی سلول‌های خورشیدی سیلیکونی در دهه ۱۹۵۰ میلادی جستجو برای یافتن سایر مواد جاذب نور

امروزه هنوز جهان به شدت به انرژی تولیدی از سوخت‌های فسیلی مانند نفت و زغال سنگ و گاز طبیعی نیازمند است. با افزایش جمعیت جهان در حالیکه منابع سوخت‌های فسیلی رو به کاهش نهاده است، تقاضا برای استفاده از انرژی نیز افزایش یافته و این در حالی است که تراکم گازهای گلخانه‌ای در جو زمین ناشی از مصرف سوخت‌های فسیلی و تأثیر آن بر آب و هوای زمین نیز مسئله مهمی است. بنابراین به منابع دیگری برای انرژی نیاز است. انرژی خورشیدی یکی از منابع مهم تامین انرژی و مورد توجه زیادی قرار گرفته است. یکی از راههای استفاده از انرژی خورشیدی بکارگیری دستگاه‌های فتوولتائی مانند سلول‌های خورشیدی است که می‌توانند تابش

بدست می‌آید که البته مرتب کردن نظم کاتیون‌ها به عنوان یک ماده‌ی چهارتایی بسیار پیچیده است (شکل ۱ الف) [۳]. پیچیدگی رفتار این سیستم چهارتایی در رقابت اجزاء دوتایی آن مانند SnS و ZnS ، CuS و Cu_2SnS_3 آشکار می‌شود. به علاوه در این ترکیب انواع نواقص نقطه‌ای شامل تهی جاهای غیرجایگاهی، بین جایگاهی یعنی مشابه استانایت و کستراتیت مبتلور می‌شود. این دو نوع ساختار مشابه یکدیگرند و تنها آرایش اتم‌های Cu و Zn آنها متفاوت است. مشابه ترکیبات ZnS یا ZnO آنیون‌ها و کاتیون‌ها در بلور CZTS دارای پیوند چهاروجهی مانند ساختار روی بلند هستند. در شکل ۱ ب [۵] دو نوع ساختار کستراتیت و استانایت نشان داده شده‌اند. در ساختار CZTS از نوع کستراتیت لایه‌های ساختار حالت پایه است [۴].

ادامه داشته است. سیلیکون یک ماده با گاف نواری غیرمستقیم بوده و از این رو ضریب جذب اپتیکی آن پایین است. پیدا کردن مواد جانشین برای سیلیکون که دارای گاف نواری مستقیم و ضریب جذب بالاتری باشند، تولید سلول‌های خورشیدی کم هزینه‌تر و پریازده‌تر را مقدور می‌سازد. امروزه سلول‌های خورشیدی لایه نازک شامل ترکیباتی نظیر کادمیوم تلوراید (CdTe)، مس ایندیوم سلنیوم ($\text{CuInSe}_2:\text{CIS}$)، مس ایندیوم گالیوم سلنیوم ($\text{CuInGaSe}_2:\text{CIGS}$) و مس روی قلع گوگرد ($\text{Cu}_2\text{ZnSnS}_4:\text{CZTS}$) قرار می‌گیرند و به دلیل پر هزینه بودن تهیه In و Ga ، کمیاب بودن In و Te و مسائل زیست محیطی مربوط به Cd جستجو برای یافتن موادی که شامل عناصر در دسترس و ارزان و غیر سرمی باشند در حال انجام است و با توجه به بازدهی بالای سلول‌های خورشیدی شامل لایه‌ی جاذب CIGS با بیش از ۲۰٪ [۱]، لایه‌های جاذب CZTS با ساختار بلوری مشابه، گاف نواری مستقیم (حدود ۱/۵ الکترون ولت) و ضریب جذب بزرگ در محدوده طیفمرئی (10^4 cm^{-1}) که از مواد ارزان و غیر سرمی تهیه می‌شوند [۲]، به عنوان یک جانشین مناسب برای ترکیب CIGS مطرح‌اند. مواد معدنی تشکیل دهنده CZTS در طبیعت یافت می‌شوند. این ماده نیمرسانا یک ترکیب چهارتایی $\text{I}_2\text{-II-VI}_4$ است که با جایگزینی نیمی از ایندیوم‌ها (In) با روی (Zn) و نیم دیگر با قلع (Sn) در ترکیب سه تایی سنگ مس CuInS_2



شکل ۱ الف-رابطه‌ی بین نیمرساناهای دوتایی، سه تایی و چهارتایی برای ساخت $\text{Cu}_2\text{ZnSnS}_4$ ، ب- ساختارهای بلوری

که بازدهی آن ۱۰۱٪ گزارش شد [۱۱]. در سال ۲۰۱۲ وئو و همکاران^۷ [۱۲] ساخت سلول خورشیدی بر پایه CZTS به روش سل - ژل با بازده ۵۱٪ را گزارش کردند که بالاترین میزان بازده سلول خورشیدی از این نوع تا آن زمان بود. پس از آن تاناگانتلا و همکاران^۸ [۱۳] در سال ۲۰۱۵ با استفاده از روش سل - ژل و با تغییر نوع حلال سلول خورشیدی بر پایه CZTS با بازده ۵۶٪ را ساختند. البته بالاترین بازده برای سلول خورشیدی بر پایه CZTS با استفاده از روش سل - ژل ۱۲٪ است که توسط شرکت IBM گزارش شده است [۹]. در تهیه این سلول از ماده بسیار سمی و ناپایدار هیدرازین استفاده شد.

با توجه به برتری‌های یاد شده برای روش سل - ژل و نیز اهمیت گسترش آن براساس یک فرایند غیرسمی و دوستدار محیط زیست که هدف نهایی تولید نسل جدید مولدهای انرژی است در این کار نخست لایه‌های نازک (CZTS، $\text{Cu}_x\text{ZnSnS}_4$) با استفاده از روش سل - ژل تهیه شدند و سپس در یک عملیات گرمایی و گوگرددار کردن قرار گرفتند. خواص ساختاری و ریخت‌شناسی UNISANCE با دستگاه پراش سنج پروتو ایکس (XRD) مدل 300XMD (K α = ۱,۵۴۰۶ Å) و میکروسکوپ الکترونی روبشی (FESEM) مدل Hitachi S4160 و طیف‌سنج ناحیه مرئی و فرابنفش (UV-VIS) مدل SHIMADZU 1800UV-1800 مورد بررسی قرار گرفتند.

روش بررسی

برای تهیه مخلوط سل - ژل مورد نیاز نخست نمک‌های کلرید مس (CuCl $_2$.2H $_2$ O, Merck, ۹۹٪)، کلرید روی SnCl $_2$.2H $_2$ O, Merck, ۹۸٪ و کلرید قلع (ZnCl $_2$, Merck, ۹۸٪) اتانول (Merck, ۹۹٪) در ۲۰ ml محلول ۲-متوكسی اتانول (2-methoxyethanol, Merck, >۹۹٪) حل شدند. در تهیه محلول انباست از تیووره (SC(NH $_2$) $_2$, Merck, ۹۹٪) به عنوان منبع گوگرد و از مونو اتانول آمین (MEA, Merck, ۹۹.۵٪) برای پایدارسازی محلول استفاده شد. محلول تهیه شده به مدت ۳۰ دقیقه در دمای ۴۵ °C به طور یکنواخت هم خورد تا تمامی مواد آن به طور کامل حل شود. برای تهیه نمونه‌های مورد نظر از زیرلایه‌های شیشه‌ای استفاده شد. زیرلایه‌های شیشه‌ای با

اولین گزارش اثر فوتولوکتیوی برای ترکیب CZTS در سال ۱۹۸۸ توسط آیتو و ناکازاوا^۱ [۷] ارائه شد. لایه‌های نازک CZTS توسط این گروه بروش کندوپاش باریکه اتمی تهیه شدند و گاف نواری اپتیکی آن ۱/۴۵ eV و ولتاژ مدار باز (Voc) سلول خورشیدی ساخته شده بر پایه آن ۱۶۵ meV اندازه گیری شدند، ولی گزارشی از مقدار بازدهی برای این ترکیب ارائه نشد. در سال ۱۹۹۷ نخستین سلول خورشیدی لایه نازک CZTS با بازده ۶۶٪ بازده کاتاگیری و همکاران^۲ [۸] با استفاده از لایه نشانی باریکه الکترونی و عملیات گوگردددهی ساخته شد. از این پس تحقیقات برای گسترش این ماده به عنوان لایه جاذب سرعت گرفت و در سال ۲۰۱۴ نیز بازده ۱۲٪ برای سلول خورشیدی ساخته شده بر پایه لایه-های نازک CZTS با استفاده از روش سل - ژل، گزارش شد [۹]. برای همنهشتی لایه‌های CZTS می‌توان از دو شیوه برپایه خلا و بدون نیاز به خلا استفاده کرد. مهمترین روش‌ها بر پایه خلا، عبارتند از کندوپاش و تبخیر گرمایی. روش‌های تجزیه گرمایی افسانه‌ای، لایه نشانی الکترونی و روش سل - ژل از روش‌های بدون نیاز به خلا هستند. روش‌های بر پایه خلا عموماً شامل پمپ‌های خلا، گران قیمت‌اند در حالیکه روش‌های بی‌نیاز به خلا، کم هزینه‌تر و شامل تجهیزات ساده‌تری هستند. روش سل - ژل یک روش انباست در دمای اتاق برای ترکیب مواد معدنی و آلی است. فرایند سل - ژل شامل هیدرولیز^۳ و واکنش چگالش^۴ ترکیبات آلی فلزی در محلول الکلی است. بعضی از برتری‌های این روش عبارتند از: کنترل بسیار خوب عنصرستجی، سادگی تغییر نسبت اجزاء، قابلیت بهبود ریزساختار^۵، امکان پوشش‌دهی روی سطوح زیرلایه بزرگ و تجهیزات ساده و ارزان. برای نخستین بار در سال ۲۰۰۷ تاناکا و همکاران^۶ [۱۰] از روش سل - ژل برای لایه نشانی نازک CZTS استفاده کردند. لایه‌های تهیه شده در حضور گازهای H $_2$ و H $_2$ S در دمای ۵۰۰ °C بازپخت شدند. گاف نواری اندازه - ۱/۴۹ eV گیری شده برای این نمونه‌ها بدست آمد. این گروه سپس یک قطعه سلول خورشیدی بر پایه CZTS ساختند

1 - Ito and Nakazawa

2 - Katagiri et al.

3 - hydrolysis

4 - Condensation

5 - Microstructure

6 - Tanaka et al.

طیف‌های XRD اندازه‌گیری شده برای لایه‌های نازک CZTS با نسبت‌های مولی متفاوت (S1-S5) در شکل ۳-الف نشان داده شده است. در طیف‌های XRD لایه‌ها، قله‌های مربوط به پراش از صفحات (۱۰۵)، (۱۱۲)، (۱۱۰)، (۲۰۰)، (۲۱۱)، (۲۲۰) و (۳۱۲) موید تشکیل ساختار بلوری کستراتیت دیده می‌شوند. همچنین قله‌های ضعیفتری مربوط به تشکیل Cu_3SnS_4 , Cu_2SnS_3 , Cu_4SnS_4 و دوتایی SnSx , ZnS , CuxSy در طیف‌های XRD ثبت شده دیده می‌شود. موقعیت قله‌های مربوط به ساختار بلوری کستراتیت CZTS با کارت استاندارد (۰۵۷۵-۲۶) همخوانی دارد.

طیف‌های XRD نمونه بازپخت شده S2-s و S2-a در شکل ۳ ب نشان داده شده است. مقایسه شکل‌های ۳ الف و ۳ ب نشان داد که طیف‌های XRD نمونه‌های بازپخت شده دارای فاز ناخالصی ناچیزی بود و نمونه‌ای که در دمای بازپخت گوگرددار شده تقریباً تنها شامل فاز بلوری CZTS است. با استفاده از رابطه ویلیامسون- هال (۱) و با رسم منحنی $\beta \cos\theta = k\lambda / D + 4\varepsilon \sin\theta$ بر حسب $\beta \sin\theta$ و برازش خطی منحنی به دست آمده اندازه متوسط بلورک‌ها و کرنش میکروسکوپی ناشی از جابه‌جایی سلول واحد شبکه بلوری نسبت به حالت عادی آن (بدون کرنش) در لایه‌ها محاسبه شدند [۱۴].

$$\beta \cos\theta = k\lambda / D + 4\varepsilon \sin\theta \quad (1)$$

ابعاد $2,5\text{cm} \times 2,5\text{cm}$ تهیه و به دقت شسته شدند. از محلول تهیه شده هر بار به مقدار 3 ml روی زیرلایه‌های شیشه‌ای ریخته شد و به مدت 30 s با سرعت 2000 rpm عمل لایه نشانی انجام شد. لایه‌های CZTS تهیه شده در دمای 200°C در یک کوره الکتریکی به مدت 10 دقیقه خشک شدند و برای دستیابی به ضخامت مطلوب، این روند برای هریک از نمونه‌ها ۶ بار تکرار شد. نسبت مولی مواد به کار رفته برای تهیه نمونه‌ها و نیز نامگذاری آنها در جدول ۱ گزارش شده است.

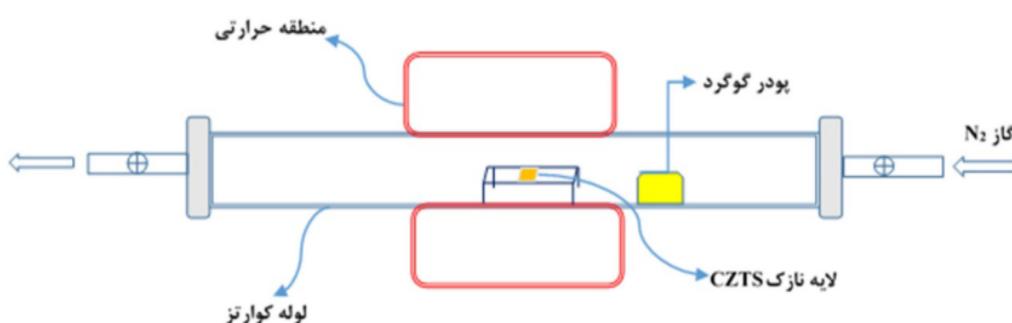
در این کار نمونه‌ای که S2 نامگذاری شد دارای ساختار بلوری بهتری بود لذا برای عملیات بازپخت و گوگرددار شدن انتخاب شد. به منظور انجام عملیات بازپخت، نمونه S2 به مدت 30 دقیقه در حضور گاز N_2 در دمای 500°C قرار گرفت که این نمونه S2-a نامگذاری شد. برای عملیات گوگرددار کردن، 30 mg پودر گوگرد درون یک بوته در یک کوره الکتریکی تیوبی در زیر نمونه قرار داده شد و به مدت 30 دقیقه در حضور گاز N_2 در دمای 500°C قرار گرفت این نمونه S2-s نامگذاری شد. آهنگ گرم شدن در طول عملیات بازپخت $5^\circ\text{C}/\text{min}$ استخراج شد. تصویر طرحواره‌ای از کوره مورد استفاده برای عملیات گرمایی و گوگرددار کردن در شکل ۲ رسم شده است.

بحث و بررسی

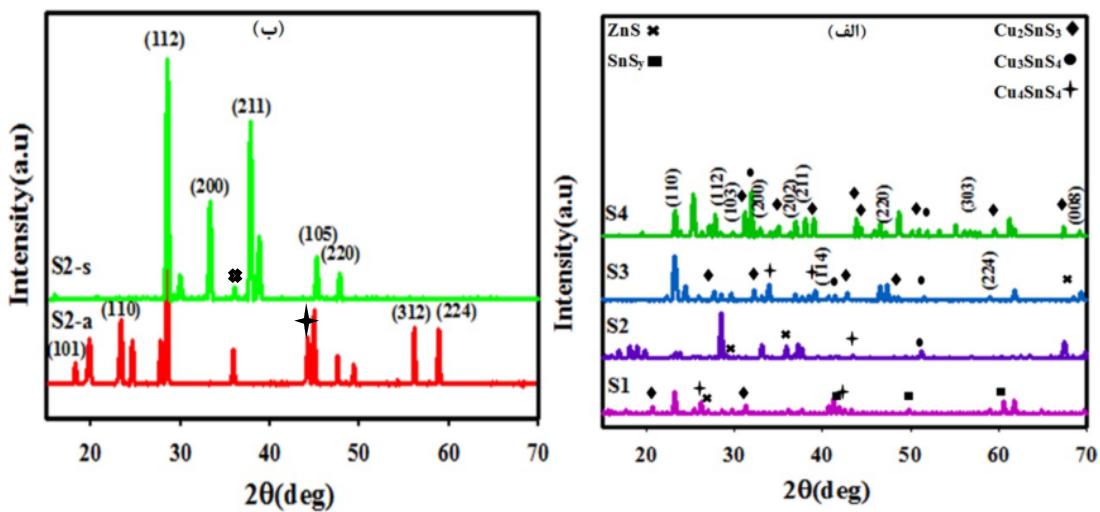
ویژگی‌های ساختاری و ریخت‌شناسی لایه‌های نازک CZTS

جدول ۱ نسبت نمک‌های فلزی محلول‌های سل - ژل بکار رفته در تهیه نمونه‌های CZTS بررسی شده در این کار.

نمونه	S1	S2	S3	S4
$\text{Cu}/(\text{Zn}+\text{Sn})$	۰,۹۴	۰,۹۰	۰,۹۰	۰,۸۶
Zn/Sn	۱,۱۳	۱,۱۳	۱,۰۳	۱,۰۳



شکل ۲ طرحواره‌ای از کوره بازپخت لایه‌های نازک CZTS مورد استفاده در این کار.



شکل ۳ طیف‌های XRD : الف- نمونه‌های اولیه تهیه شده با نسبت عناصر مختلف، ب- نمونه بازپخت شده در دمای 500°C (S2-a) و نمونه گوگرددار شده در دمای 500°C (S2-s)، قله های وابسته به CZTS از مقایسه با کارت استاندارد JCPDS ۲۶-۰۵۷۵ بدست آمدند. سایر قله‌ها مربوط به تشکیل ساختار Cu_2S هستند.

بلوری لایه‌ها و حجم سلول واحد (۴) محاسبه شدند:

$$2d \sin \theta = n\lambda \quad (2)$$

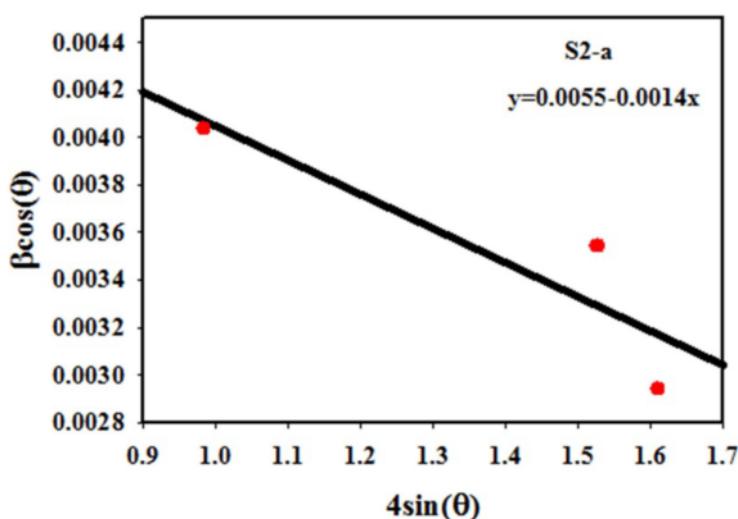
$$1/d^2 = (h^2 + k^2)/a^2 + l^2/c^2 \quad (3)$$

$$V = a^2 c \quad (4)$$

برای محاسبه پارامترهای شبکه، صفحات پراش وابسته به قله‌های با بیشترین شدت استفاده شد. برای ساختار کستراتیت ثابت‌های شبکه به ترتیب برابر $A = 5.428 \text{ \AA}$ و $a = 5.428 \text{ \AA}$ و $c = 10.864 \text{ \AA}$ با خطای 1% گزارش شده است [۱۵]. با توجه به خطای محاسباتی گزارش شده در جدول ۳، مقادیر ثابت‌های a و c به دست آمده در این کار توافق بسیار خوبی با ثابت‌های شبکه ساختار کستراتیت دارند. حجم سلول واحد هر یک از نمونه‌ها در جدول ۳ گزارش شده است. با ملاحظه دقت گزارش شده در انجام محاسبات، که در جدول ۳ نیز آمده است، تغییرات جزئی در پارامترهای شبکه محاسبه شده برای نمونه‌های S2-a و S2-s و همچنین کاهش جزئی در حجم سلول واحد نمونه گوگرددار شده (S2-s) نسبت به نمونه S2 را می‌توان به تشکیل فازهای ناخالصی ZnS و Cu_xS و در نتیجه احتمال کاهش گوگرد در شبکه‌ی بلوری نسبت داد. از آنجاکه شعاع Cu^{+2} بزرگ‌تر از عناصر دیگر موجود در ترکیب CZTS است لذا کاهش گوگرد در شبکه‌ی اصلی بلور می‌تواند باعث کاهش حجم سلول واحد شود. نزدیک بودن نسبت c/a به عدد یک نشان‌دهنده تشکیل ساختار بلوری تتراتگونال برای لایه‌های نازک CZTS رشد داده شده است.

در این رابطه β پهنای قله در نیم بیشینه، k یک ثابت، λ طول موج پرتو ایکس تابیده شده، D اندازه متوسط بلورک‌ها، θ زاویه برآگ و ϵ کرنش است. یک نمودار ویلیامسون - هال نوعی مربوط به نمونه S2-a در شکل ۴ نشان داده شده است. برای رسم این نمودار از سه قله پراش از صفحات (۱۱۲)، (۲۰۰) و (۲۱۱) در نمونه‌های S1، S2، S3، S4 و S2-s در نمونه (۱۱۲)، (۱۰۵) و (۲۲۰) در نمونه S2-a استفاده شده است. کرنش میکروسکوپی بدست آمده از منحنی‌های ویلیامسون - هال برای همه نمونه‌ها منفی است، که نشان‌گر این واقعیت است که کرنش حاصل در این نمونه‌ها از نوع تراکمی است. مقادیر مربوط به نمونه‌ها در جدول بلورک‌ها و نیز کرنش میکروسکوپی مربوط به نمونه‌ها در جدول ۲ گزارش شده است. مقایسه مقادیر کرنش در نمونه‌ها و همچنین مقادیر اندازه بلورک‌ها نشان می‌دهد تغییرات اندازه بلورک‌ها با تغییرات کرنش حاصل در شبکه بلوری در توافق است. بنابراین تغییر در اندازه بلورک‌ها را می‌توان به تغییر در کرنش شبکه بلوری در اثر عواملی نظیر کاهش درفتگی و یا کاهش مرز دانه‌ها نسبت داد (جدول ۲). افزایش اندازه بلورک در نمونه‌های S2-s و S2-a نسبت به نمونه S2 ممکن است به دلیل کاهش کرنش در اثر عملیات بازپخت و همچنین گوگرددار کردن نمونه باشد.

با استفاده از رابطه برآگ (۲) و رابطه (۳) مربوط به فاصله بین صفحات هم خانواده در سیستم تتراتگونال ثابت‌های شبکه



شکل ۴ نمودار ویلیامسون-هال مربوط به نمونه S2-a

جدول ۲ اندازه‌ی میانگین بلورک‌ها و کرنش میکروسکوپی محاسبه شده برای نمونه‌ها.

نمونه	S1	S2	S3	S4	S2-a	S2-s
D(nm)	۱۲,۵۴	۱۴,۵۰	۱۲,۶۶	۱۳,۵۰	۲۵,۲۱	۲۵,۶۸
$\times 10^{-3}$	-۴,۵۵	-۴,۴۷	-۵,۳۰	-۴,۹۰	-۱,۴	-۰,۴۰

جدول ۳ ثابت‌های شبکه و حجم یاخته یکه شبکه محاسبه شده برای نمونه‌ها.

نمونه	S1	S2	S3	S4	S2-a	S2-s
$a(\text{\AA})(\pm 0,03 \text{\AA})$	۵,۴۲	۵,۴۱	۵,۴۳	۵,۴۳	۵,۴۱	۵,۳۸
$c(\text{\AA})(\pm 0,03 \text{\AA})$	۱۰,۸۶	۱۰,۹۵	۱۰,۸۴	۱۰,۸۲	۱۰,۹۱	۱۰,۹۶
صفحات مورد استفاده در محاسبه پارامترها	(۱۱۴) ۹ (۱۱۰)	(۱۱۲) ۹ (۲۰۰)	(۱۱۴) ۹ (۲۲۰)	(۱۱۲) ۹ (۲۰۰)	(۱۱۲) ۹ (۲۲۰)	(۱۱۲) ۹ (۲۲۰)
$V(10^6 \times \text{pm}^3)$	۳۱۹,۰۲۸	۳۲۰,۴۹	۳۱۹,۶۲	۳۱۹,۰۲۷	۳۱۹,۳۲	۳۱۷,۲۳
c/a	۱,۰۰	۱,۰۱	۰,۹۹۵	۰,۹۹۸	۱,۰۰۸	۱,۰۱۸

تصاویر حدود ۲۵ نانومتر است.

CZTS ویژگی‌های اپتیکی لایه‌های نازک

برای بررسی خواص اپتیکی لایه‌ها طیف‌های تراگسیل نمونه‌ها در بازه طول موج ۳۰۰-۱۱۰۰ nm بررسی شدند. بررسی طیف تراگسیل نمونه‌های بدون بازپخت نشانگر نوسانی بودن این طیف‌ها در گسترهٔ نور مولی است. نوسانی بودن طیف تراگسیل این نمونه‌ها بدلیل تداخل‌های سازنده طیف‌های تراگسیل بازتابی از فصل مشترک هوا-لایه‌ی نازک و لایه نازک

به منظور بررسی ریخت‌شناسی ساختار نمونه‌ها تصاویر FESEM از سطح آنها ثبت شد. در شکل ۵ تصاویر FESEM وابسته به نمونه‌های S2 و S2-a و S2-s نشان داده شده است. بررسی این تصاویر نشان داد که در هیچ یک از لایه‌ها ترک خورده‌گی وجود نداشته و لایه‌های بازپخت شده و گوگرددار شده دارای دانه‌بندی تقریباً یکنواختی هستند هر چند پس از گوگرددار شدن اندازه دانه‌ها خیلی متفاوت نشده است ولی بسیار متراکم‌تر به نظر می‌رسند و اندازه متوسط دانه‌ها در این

سپس برونویابی بخش خطی منحنی‌ها با محور انرژی بدست آمد. ضریب جذب (α) لایه‌ها از اندازه‌گیری طیف‌های عبوری و بازتاب نمونه‌ها از رابطه (۶) بدست آمد

$$\alpha = 1/t \ln[(1-R)^2 / T] \quad (6)$$

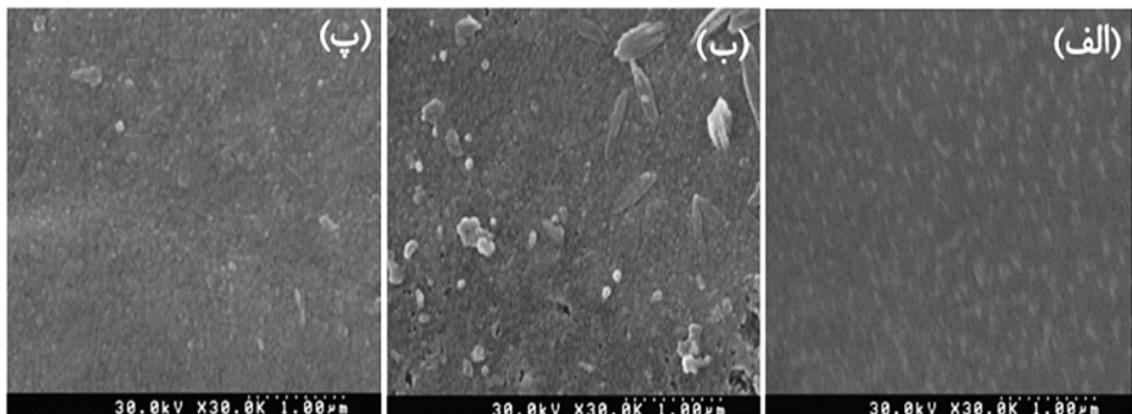
در این رابطه R و T به ترتیب معرف بازتاب و عبور و t معرف ضخامت لایه است. در شکل ۶ منحنی‌های طیف‌های عبور لایه‌ها نشان داده شده است.

(خط چین‌های) رسم شده برای نمونه $S2-S$ ، نمودار درون شکل مربوط به این کار نیز در این شکل نشان داده شده است.

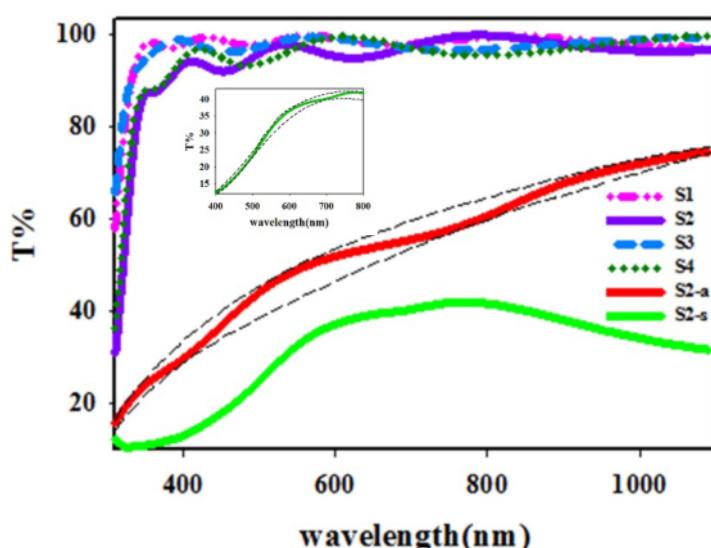
بستر صاف و یکنواخت اتفاق می‌افتد. عدم مشاهده طیف تراگسیل نوسانی برای نمونه‌های بازپخت شده و گوگرددار شده حاکی از عدم یکنواختی مناسب در فصل مشترک‌های اشاره شده است که ممکن است به دلیل عملیات بازپخت ایجاد شده باشد. برای تعیین گاف نواری اپتیکی مستقیم لایه‌ها از رابطه تاوک (۴) استفاده شد [۱۶]:

$$(ahv) = A(hv - E_g)^{\frac{1}{2}} \quad (5)$$

که در آن h ثابت پلانک، v بسامد فوتون فرودی، A یک ثابت مستقل از انرژی و E_g گاف نواری اپتیکی است. گاف نواری اپتیکی لایه‌های نازک CZTS با رسم ahv^2 بر حسب hv و



شکل ۵ تصاویر FESEM نمونه‌های (الف)، (S2-a)، (ب) و (ب) (S2-S)



شکل ۶ منحنی‌های طیف عبوری لایه‌های نازک CZTS بررسی شده. برای نشان دادن منحنی‌های پوش بیشینه و کمینه (خطوط خط چین) رسم شده برای نمونه $S2-S$ ، نمودار درون شکل مربوط به این کار نیز در این شکل نشان داده شد.

$$n(\lambda) = \left[N + (N^2 - S^2)^{1/2} \right]^{1/2} \quad (7)$$

$$N = 2S \left(\frac{T_M - T_m}{T_M T_m} \right) + \frac{1+S^2}{2} \quad (8)$$

$$k = \alpha \lambda / 4\pi \quad (9)$$

در این روابط S ضریب شکست زیر لایه و T_M و T_m به ترتیب پوش بیشینه و کمینه رسم شده بر طیف عبوری هستند. منحنی‌های ضریب شکست و خاموشی مربوط به نمونه‌های بررسی شده در شکل ۸ نشان داده شده‌اند.

ضریب شکست نمونه‌ی گوگرددار شده در ناحیه‌ی مرئی بیش از سایر نمونه‌های است که این می‌تواند نشان دهنده پکیدگی و بلورینگی بهتر این نمونه در مقایسه با نمونه‌های دیگر باشد. مقادیر $n(\lambda)$ نمونه‌ها در گستره‌ی $(1,600-1,800)$ است که با مقادیر گزارش شده در کارهای دیگر در توافق است [۱۹]. ضریب خاموشی نمونه‌ها تا گستره‌ی انرژی $2,250\text{ eV}$ تقریباً ثابت وسپس افزایش می‌یابد. کاهش و افزایش مقدار $k(\lambda)$ مستقیماً به مقدار جذب موج الکترومغناطیسی بستگی دارد. مقدار کمینه $k(\lambda)$ در گستره‌ی طیف مرئی نشان می‌دهد که این لایه‌ها نور را در این نواحی به خوبی عبور می‌دهند. ضریب خاموشی لایه‌های تهیه شده در گستره‌ی $(10^{-5}-2,98 \times 10^{-4})$ می‌باشد. تغییر در مقادیر ضریب شکست (n) و ضریب خاموشی (k) در انرژی‌های مختلف ناشی از برهم کنش‌های بین فوتون فروودی و الکترون‌های آزاد درون ماده است. چنانکه انتظار داریم با تغییر طول موج وابسته به تابش فروودی ضریب شکست نیز تغییر می‌کند. یک ضریب شکست کوچک می‌تواند به دلیل بازتاب‌های داخلی پیاپی و پراکندگی در مرز دانه‌ها رخ داده باشد. در خصوص نمونه S2-a عملیات بازپخت در دمای 500°C می‌تواند سبب تبخیر گوگرد (با دمای تبخیر $444,67^\circ\text{C}$) از سطح نمونه و در نتیجه ایجاد نواقص در شبکه بلوری و در نتیجه افزایش پراکندگی از بلور گردد. از سوی دیگر براساس اندازه‌گیری‌های طیف‌های پراش پرتو ایکس و تصاویر SEM ثبت شده به طور کلی کیفیت ساختار بلوری نمونه‌ی S2-s از نمونه‌ی S2-a بهتر است، بنابراین می‌توان گفت تراکم لایه S2-s از لایه S2-a نسبتاً بیشتر است. چون ضریب شکست به چگالی لایه نیز بستگی دارد بنابراین انتظار داریم ضریب شکست نمونه‌ی S2-s از نمونه S2-a اندکی

چنانکه در این شکل دیده می‌شود میزان عبور از لایه‌ها بدون عملیات بازپخت و گوگرددار کردن در ناحیه طول موجی اندازه‌گیری شده بیش از ۸۰٪ است. میزان عبور در نمونه‌های S1 و S4 مشابه‌اند و تغییر غلظت در میانگین عبور نمونه تأثیر بسزایی نداشته است، ولی در طیف‌های عبور اندازه‌گیری شده یک جایه‌جایی آبی در لبه جذب نمونه‌های S3 و S4 نسبت به نمونه‌های S1 و S2 نیز دیده می‌شوند. پس از بازپخت، میزان عبور لایه‌ها کاهش یافته و میزان عبور در نمونه گوگرددار شده از نمونه‌های دیگر کمتر است. منحنی‌های $-hv^2$ برای محاسبه گاف نواری نمونه‌ها در شکل ۷ نشان داده شده است. مقادیر گاف نواری بدست آمده برای لایه‌ها در جدول ۴ گزارش شده است.

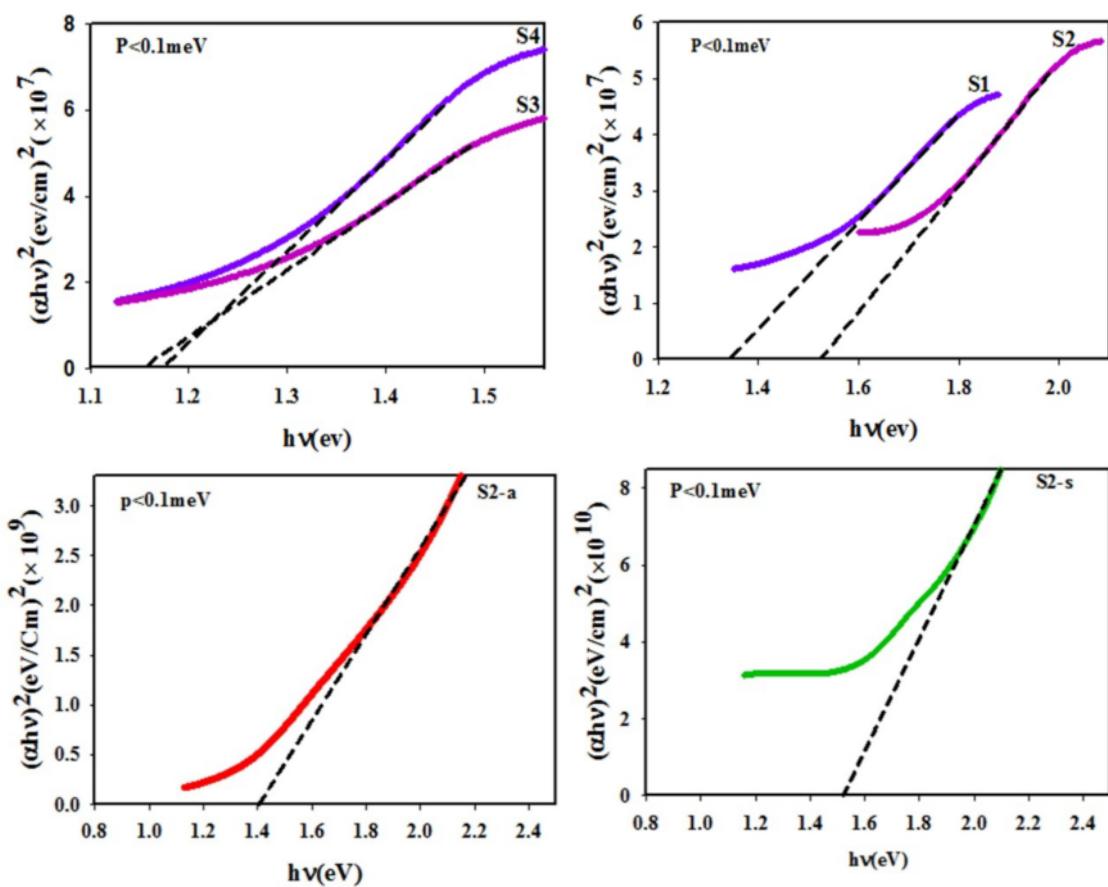
با مقایسه گاف نواری اپتیکی لایه‌های نازک CZTS مشاهده شد که گاف نواری اپتیکی با افزایش نسبت $\text{Cu}/(\text{Zn} + \text{Sn})$ کاهش می‌یابد که این با گزارشات گروههای پژوهشی دیگر در توافق است [۱۷، ۱۸]. چون پیوند کووالانسی بین اتم‌های Cu و S ضعیف است بیشینه نوار ظرفیت با مدارهای ضد پیوندی Cu-3d و S-3p تعیین می‌شود [۱۷]. بنابراین جایه‌جایی طیف سرخ گاف نواری لایه‌های نازک CZTS ممکن است به دلیل افزایش بیشینه نوار ظرفیت با افزایش نسبت $\text{Cu}/(\text{Zn} + \text{Sn})$ باشد. گاف نواری کوچکتر در نمونه‌های S4 و S3 ممکن است مربوط به حضور درصدی از فازهای ثانویه $(E_g^{cubic} = 1,35\text{ eV})$ و $\text{Cu}_2\text{S}(E_g = 1,2\text{ eV}$ و $\text{Cu}_2\text{SnS}_3(E_g^{tetragonal} = 0,96\text{ eV})$ باشد [۱۸]. نتایج این بررسی‌ها نشان می‌دهد که پس از بازپخت و گوگرددار کردن لایه‌ها گاف نواری اپتیکی لایه‌های نازک CZTS به مقدار بھینه نزدیک می‌شود. کوچکتر بودن گاف نواری اپتیکی نمونه بازپخت شده ممکن است به حضور مقدار کمی فاز ثانویه $\text{Cu}_2\text{S}(E_g = 1,2\text{ eV})$ وابسته باشد [۱۸]. مقادیر گاف نواری بدست آمده در توافق با مقادیر گزارش شده برای لایه‌های نازک CZTS است [۱۷-۱۸-۱۹]. ثابت‌های اپتیکی لایه‌ها (ضرایب شکست n و خاموشی k) را می‌توان از طیف عبور (T) و بازتاب (R) عمودی با استفاده از روابط زیر به دست آورد:

رسانندگی اپتیکی (σ_{opt}) معیاری برای پاسخگویی بسامدی مواد به تابش نور است. وابستگی رسانندگی اپتیکی به انرژی (بسامد) را می‌توان از رابطه زیر به دست آورد:

$$\sigma_{opt} = a n c / 4\pi \quad (10)$$

در این رابطه a ضریب جذب اپتیکی، n ضریب شکست ماده و c سرعت نور در خلاء است [۲۰]. منحنی رسانش اپتیکی لایه‌های تهیه شده در شکل ۹ نشان داده شده است. لایه‌های تهیه شده پاسخگوی اپتیکی بسیار خوبی در گستره (σ_{opt}) (10^{12} s^{-1} - 10^{15} s^{-1}) هستند. با افزایش انرژی فوتون (σ_{opt}) افزایش می‌یابد که این نشان دهنده جذب بالای لایه‌های CZTS تهیه شده در این ناحیه و نیز تحریک الکترون‌ها به وسیلهٔ فوتون‌های فرودی است.

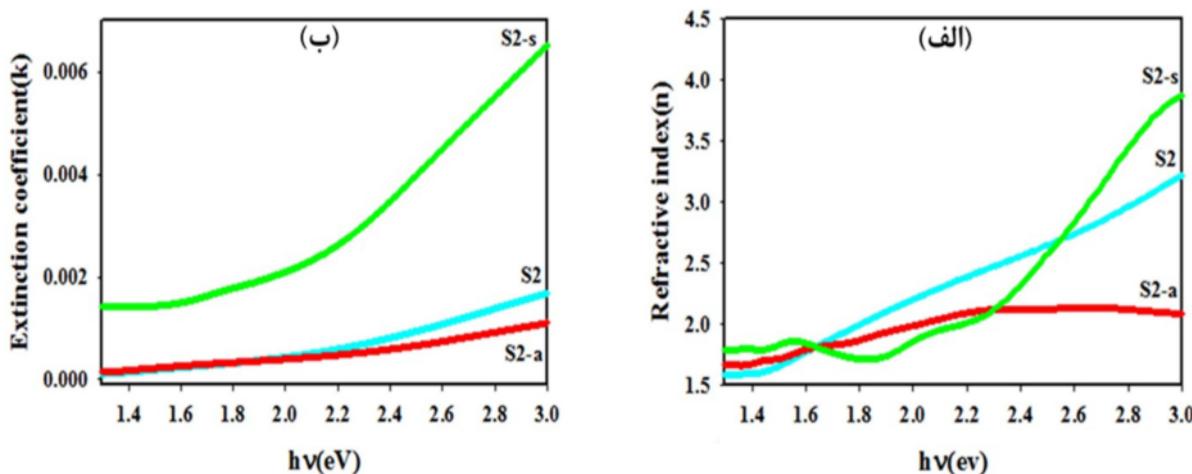
بزرگتر باشد. چنانکه انتظار می‌رود تغییرات ضریب شکست در گستره‌ی لبه جذب (حدود انرژی 1.5 eV) شدیدتر از نواحی انرژی دیگر است که این رفتار برای نمونه‌های $S2-s$ و $S2$ در شکل ۸ به خوبی قابل مشاهده است. تغییرات ضریب شکست برای نمونه $S2-a$ در گستره‌ی انرژی‌های بزرگتر از $2/3$ الکترون ولت نسبت به نمونه‌های $S2$ و $S2-s$ آرامتر است که با مقایسه‌ی منحنی‌های عبوری هر دو نمونه می‌توانیم بگوییم علت این رفتار به وجود حالت‌های وابسته به نقص‌های بلوری و فازهای ثانویه در گستره‌ی گاف نواری وابسته باشد که این می‌تواند باعث کند شدن تغییرات ضریب شکست این نمونه در مقایسه با رفتار ضریب شکست نمونه‌های $S2$ و $S2-s$ در این گستره انرژی باشد.



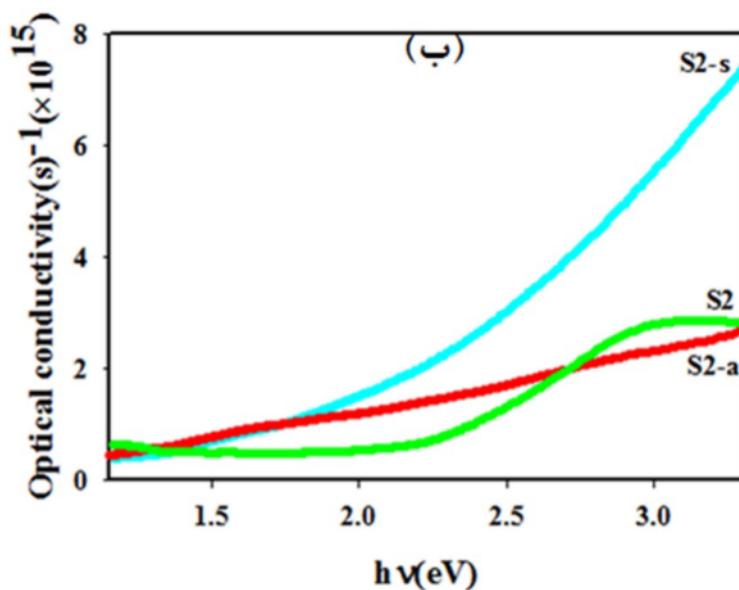
شکل ۷ منحنی $(\alpha\hbar\nu)^2$ بر حسب انرژی فوتون فرودی ($\hbar\nu$) نمونه‌های CZTS مطالعه شده.

جدول ۴ مقادیر گاف نواری اپتیکی لایه‌های نازک CZTS مطالعه شده در این کار.

نمونه	S1	S2	S3	S4	S2-a	S2-s
گاف نواری (eV)	1,۳۵	1,۵۳	1,۱۶	1,۱۸	1,۴۰	1,۵۰



شکل ۸ منحنی های: (الف) ضریب شکست و (ب) ضریب خاموشی برای نمونه های CZTS تهیه شده.



شکل ۹ منحنی رسانش اپتیکی نمونه های تهیه شده برحسب انرژی فوتون ($h\nu$) فروندی.

لایه ها تهیه شده دارای ساختار بلوری کستراتیت بوده و کرنش میکروسکوپی و اندازه بلورک و پارامترهای شبکه با تغییر شرایط بیان شده تغییر می‌کنند. بررسی تصاویر FESEM نشان دادند که کیفیت بلوری لایه ها با عملیات گرمایی و گوگرددی بمبود یافته و پس از آن هیچگونه ترک خوردگی روی سطح لایه ها دیده نمی شود. گاف نواری نمونه ها با استفاده از اندازه گیری طیف های عبوری و بازتاب لایه ها محاسبه شدند. گاف انرژی لایه نازک بازپخت شده برابر $1/40$ eV و گاف

برداشت در این پژوهش نخست لایه های نازک CZTS به روش سل-ژل چرخشی روی زیر لایه های شیشه ای انباشت شدند. سپس نمونه دارای خواص ساختاری و اپتیکی بهتر در عملیات بازپخت و بازپخت در حضور گوگرد قرار گرفت. نتایج این بررسی نشان داد که خواص ساختاری و اپتیکی لایه ها با تغییر غلظت نمک های فلزی در محلول انباشته و عملیات بازپخت تغییر می کنند. بررسی ساختاری نمونه ها نشان داد که تمامی

semiconductor thin films,” Japanese Journal of Applied Physics, 27(1988) 2094–2097.

[8] Katagiri H., Sasaguchi N., Hando S., Hoshino S., Ohashi J., Yokota T., “*Preparation and evaluation of Cu₂ZnSnS₄ thin films by sulfurization of e-b evaporated precursors,*” Solar Energy Materials and Solar Cells, 49(1997)407–414.

[9] Wang W., Winkler M. T., Gunawan O., Gokmen T., Todorov T. K., Zhu Y., Mitzi D. B., “*Device characteristics of CZTSSe thin-film solar cells with 12.6% efficiency*”, Adv. Energ. Mater. 4(2014) 1301465-1301470.

[10] Tanaka K., Moritake N., Uchiki H., “*Preparation of Cu₂ZnSnS₄ thin films by sulfurizing sol-gel deposited precursors,*” Solar Energy Materials and Solar Cells, 91(2007)1199–1201.

[11] Tanaka K., Oonuki M., Moritake N., Uchiki H., “*Cu₂ZnSnS₄ thin film solar cells prepared by non-vacuum processing*”, Sol. Energy Mater. Sol. Cells, 93 (2009)583–587.

[12] Woo K., Kim Y., Moon J., “*A non-toxic, solution-processed, earth abundant absorbing layer for thin-film solar cells,*” Energy & Environmental Science, 5(2012), 5340–5345.

[13] Tunuguntla V., Chen W., Shih P., Shown I., Lin Y., Lee C., Hwang J., Chen L., Chen K.H., “*Nontoxic Solvent Based Sol-Gel Cu₂ZnSnS₄ Thin Film for High Efficiency and Scalable Low-cost Photovoltaic Cells*”, J. Mater. Chem. A, 2015, DOI: 10.1039/C5TA02833G.

[14] Williamson G. K., Hall W. H., “*X-ray line broadening from filed aluminium and wolfram*”, Acta Metall. 1(1953) 22–31.

[15] Chun-Ran Li, Yong-Feng Li, Bin Yao, Gang Yang, Zhan-Hui Ding, Rui Liu, Lei Deng, “*Electronic and optical properties of kesterite Cu₂ZnSnS₄ under in-plane biaxial strains: First-principles calculations*”, Physics Letters A 377 (2013) 2398-2402.

[16] Tauc J., Grigorovici R., Vancu A., “*Optical Properties and Electronic Structure of Amorphous Germanium*”, Physica status solidi B 15 (1966) 627-629.

انرژی لایه بازپخت شده در حضور بخار گوگرد برابر ۱,۵۰ eV به دست آمدند. گافهای انرژی به دست آمده نشان می‌دهند که استفاده از این ترکیبات به عنوان لایه جاذب در سلول‌های خورشیدی بسیار مطلوب خواهد بود. همچنین بررسی رسانندگی اپتیکی لایه‌ها، نشان داد که لایه‌های نازک Cu₂ZnSnS₄ تهیه شده رسانش اپتیکی بسیار خوبی (۱۰^{۱۵}-۱۰^{۱۲} s^{-۱}) از خود نشان می‌دهند. مجموع نتایج به دست آمده نشان دادند که لایه‌های نازک CZTS تهیه شده برای استفاده به عنوان لایه جاذب در سلول‌های خورشیدی مناسب بوده و برای این منظور قابل استفاده هستند.

مراجع

- [1] Zentrum fur Sonnenenergie und Wasserstoff-Forschung Baden-Wurttemberg, “*ZSW produces a thin-film solar cell with 20.3 percent efficiency*”, Press release 08/2010, (2010), Stuttgart, Germany.
- [2] Nakayama N., Ito K., “*Sprayed films of stannite Cu₂ZnSnS₄*”, Applied Surface Science, 92(1996) 171–175.
- [3] Zhou H., Hsu W.-C., Duan h.-S., Bob B., Yang W., Song T.-B., Hsu C.-J., Yang Y., “*CZTS nanocrystals: a promising approach for next generation thin film photovoltaics*”, Energy Environ. Sci., 6(2013)2822-2838.
- [4] Catlow C.R.A., Guo Z.X., Miskufova M., Shevlin S.A., Smith A.G.H., Sokol A.A., Walsh A., Wilson D.J., Woodley S.M., Trans Phil., “*REVIEW Advances in computational studies of energy materials*”, R. Soc. A, (2010) 368-3379.
- [5] Aron Walsh, Shiyou Chen, Su-Huai Wei, Xin-Gao Gong, “*Kesterite Thin-Film Solar Cells: Advances in Materials Modelling of Cu₂ZnSnS₄*”, Adv. Energy Mater. 2 (2012) 400–409
- [6] Paier J., Asahi R., Nagoya A., Kresse G., “*Cu₂ZnSnS₄ as a potential photovoltaic material: A hybrid Hartree-Fock density functional theory study*”, Phys. Rev. B. (2009) 115-126.
- [7] Ito K., Nakazawa T., “*Electrical and optical properties of stannite-type quaternary*

- Hreshchuk O.M., Lemishko I.S., Babichuk I.V., Ganus V.O., Leon M., "Optical and morphological properties of tetragonal Cu_2ZnSnS_4 thin films grown from sulphide precursors at lower temperatures", Semiconductor physics, quantum electronics and optoelectronics, 17(2014)284-290.
- [20] Maheshwari B. U., Kumar V. S., "Influence of annealing on p-type Cu_2ZnSnS_4 thin film by dip coating solution growth technique for the application of solar cell", Modern Optics 61 (2014)1225-1230.
- [17] Seo D., Lim S., "Effect of sulfur and copper amounts in sol-gel precursor solution on the growth, crystal properties, and optical properties of Cu_2ZnSnS_4 films", Materials Science: Materials in Electronics, 24(2013)3756–3763.
- [18] Yoo H., Kim J., Zhang L., "Sulfurization temperature effects on the growth of Cu_2ZnSnS_4 thin film", Current Applied Physics, 12(2012)1052-1057.
- [19] Babichuk I.S., Yukhymchuk V.O., Semenenko M.O., Klyui N.I., Caballero R.,