

افزایش جذب در غشاء های هالید پروسکایت با نانو ذرات طلایی پلاسمونی

چکیدہ

در این مقاله به بررسی تحلیل عددی افزایش جذب خورشیدی در غشاءهای هالید پروسکایت با نانو ذرات طلایی پلاسمونیک مندرج ارگانیک و غیر ارگانیک می پردازیم. تاثیر اندازه و تراکم ذرات در سیستمهای واقع گرایانه آنالیز شده در مکان ذرات رندوم در غشاء پروسکایت و شکل گیری نهایی دوپار در نظر گرفته شده است. افزایش حداکثری جذب خورشیدی یکپارچه /10 را در غشاء پروسکایت به ضخامت nm200 و 6/ در غشاء 300mn با حوزههای شعاع 60mm و 60mm در تراکمهای حدود /10 در هر دو حالت می توان پیدا کرد. وجود دوپار افزایش جذب را تا /12 در نازک ترین غشاء می رساند. تقویت جذب از کمک مضاعف پلاسمونی نزدیک میدان و تاثیرات پراکندگی ناشی شده را میتوان با توجه به شبیه سازی ها توزیع و ارزیابی نمود.

كلمات كليدى: فتوولتائيك، پروسكايت، نانو ذرات طلايي، طراحي نورى



1. مقدمه

از زمان ظهور سلولهای خورشیدی هالید پروسکایت ارگانیک و غیر ارگانیک، رویکردهای ساختگی مختلفی جهت بهبود عملکرد آنها کشف شده است. تلاشهایی جهت کنترل سفارش ترکیب یا ساختار غشاء پروسکایت و همچنین تامین سلولهای خورشیدی تشکیل شده از آنها با ویژگیهای جذاب جدای از کارایی بالای آنها مانند انعطاف، شفافیت و رنگ صورت گرفته است. همچنین با توجه به مسائل گویی مربوط به استفاده از فلزات سنگین، زیست پذیری متغیرهای بدون سرب آزمایش شده است.

آنالیز واکنش نوری سیستم های فتوولتائیک از جنبههای مختلف نشان داده است که جمع آوری نور در طول موجهای بلند(است $\lambda \in [650,800]$ مینه نبوده و مسیر جدیدی را جهت افزایش عملکرد دستگاه فراهم میسازد. در مقابل آنچه در رنگ سلول های حساس اتفاق افتاد، که در آن معرفی کریستالهای فتونی منجر به افزایش قابل توجه جریان نور اتصال کوتاه می گردد، با یکی کردن آیینه های دی الکتریک درون سلول های خورشیدی پروسکایت نمی تواند جهت بهبود برداشت نور در هر پیکربندی مورد استفاده قرار بگیرد، گرچه ثابت شده که این رویکرد امکان بدست آوردن محدوده وسیعی از رنگ ها را ممکن ساخته و سلولها را برای کاربرد در فتوولتائيك يكپارچه جذاب جلوه مي دهد. در اين رابطه ويژگي تاثيرات پلاسمون سطحي موضعي نانو ذرات فلزي احتمالا بمنظور افزایش جذب نور در محدوده طیف تعریف شده بکار گرفته شده، و تاثیرات میدانی نوری دور-نزدیک ایجاد کرده که منجر به افزایش شدت در گوی NP و پراکندگی قوی می گردد. هر دو پدیده را می توان بمنظور مطابقت با محدوده طيفى علايق تنظيم نموده، و باعث جذب بيشتر نور و بهبود عملكرد سلول پروسكايت می گردد. تلاش های اولیهای جهت کشف این احتمال گزارش شده است. رویکردهای آزمایشی مختلفی بر اساس گوی های طلائی پوشیده شده از سیلیکا و کلاسترهای ذرات آلیاژ طلائی-نقره ای اشکال بیقاعده و مسطح انجام گرفته است. در همه موارد، افزایش عملکرد سلول مشاهده گردیده، گرچه سهم احتمالی تاثیرات افزایش میدان نزدیک بمقدار زیادی کاهش یا حذف شده است، زیرا ذرات فلزی با لایه سیلیکا پوشیده شده و در لایه فعال قرار نگرفته است. در مورد اول، بهبودی به کاهش نیروی جداگر اکسایتون نسبت داده شده که منجر به تولید حمل کننده آزاد افزایش یافته و جذب نور ثابت می گردد. در موارد دیگر، اینها نتیجه چندین پراکندگی و انتقال شارژ سریع در سطح مشترک پروسکایت TiO2 می گردد. در اینجا یک تحلیلی مفصل از تاثیر ترکیب نانو ذرات طلایی پلاسمونی در جذب نوری غشاهای نازک پروسکایت هلاید ارگانیک-غیر ارگانیک ارائه می گردد. افزایش تجمع نور در محدوده طیفی که جذب مواد کمتر است، و مربوط به محدوده طیفی می باشد که حداکثر فوتون های خورشیدی از سطح زمین تجاوز کرده و تاثیرات پلاسمونی اتفاق می افتد. بر این اساس، بمنظور بهینه سازی جذب نور خورشید چنین غشاهای نازک پروسکایت به همراه نانو ذرات طلائی جاسازی شده مطالعات نظام مندی را انجام می دهیم. با این هدف، افزایش میدان نزدیک پلاسمونی و تاثیرات پراکندگی را به عنوان تابع اندازه ذرات، تراکم، مکان ذره و تشکیل دوپار را جهت شرح احتمالات بالقوه که در انتشار ذرات درون غشا رخ داده و تعیین قوانین طراحی که ویژگی های جذب نور خورشید پروسکایت را به حداکثر رسانده مورد تجزیه و تحلیل قرار می دهیم.

2. نتايج و بحث

اسپیرو متوسط OMETAD ۲۰۰۰ میگیریم ضریب جذب پروسکایت و طلا بطور مستقل محاسبه می گردند:

$A_j = \omega \varepsilon_0 \int |E(x, y, z, \omega)|^2 n_j(\omega) k_j(\omega) dV_j$



شكل 1. طرح كلى يك سلول واحد با ابعاد $L_x imes L_y imes L_{z^+}$ و سيستم

 $\tilde{n}_{s}(\omega)$ $\tilde{n}_{g}(\omega), \tilde{n}_{p}(\omega)$ سیساری $\tilde{n}_{g}(\omega), \tilde{n}_{p}(\omega)$ و SpiroOMeTAD شیشه ای پروسکایت، هر لایه با شاخص های انکساری (x,y,z=0,0,0 و AuNP) می مشخص شده که شامل نانو ذرات طلا (AuNP) شعاع r در (x,y,z=0,0,0) متمرکز شده است. شماتیک های می $L_{x} \times L_{y} \times L_{z}$ می مضاعف $L_{x} \times L_{y} \times L_{z}$ می ممان سیستم در پانل A که شامل که شامل عام بوده با فاصله g در یک حجم مضاعف z مضاعف ا

افزايش ضريب جذب خورشيدي غشاء پروسكايت η بدين صورت مشخص مي گردد:

$$\eta = \frac{\int_{400}^{775} A_P(\lambda) \cdot \text{AM1.5}d\lambda}{\int_{400}^{775} A_{Ref}(\lambda) \cdot \text{AM1.5}d\lambda}$$

با AM1.5 طيف خورشيدى در يک محدوده معين در سطح زمين با واحدها ^{- Photons·m⁻²·s⁻¹ m⁻¹. با اين تعريف، $1 < \eta$ اشاره به افزايش جذب داشته يعنى در برداشتن AuNPs بمنظور افزايش ضريب جذب پروسکايت سودمند بوده و $1 > \eta$ اشاره به تاثير مخرب ضريب جذب پروسکايت دارد. در محاسبات، حد بالاتر انتگرال 775nm بوده، همانطور که نشان داده شده ضريب جذب پروسکايت در طول موج هاى بزرگتر منجر به افزايش کارايى کوانتوم خارجى مى گردد (EQE). بنابراين، محاسبات خود را به حيطه انتگرال M0,775 nm محدود مى سازيم. مجموعه پارامترهاى هندسى که حجم پروسکايت (Ly × Ly × Ly) را تعريف مى نمايند، و اندازه گوى (شعاع۲) بر اساس تحقق تجربى انتخاب مى گردد. دليل ايجاد شده در ضريب جذب پروسکايت را بوسيله قرار دادن AuNPs به عنوان تابع آناليز مى کنيم: اندازه ذره، با تغيير شعاع گوى؛ تراکم، بوسيله تغيير حجم پروسکايت مجاور؛ مکان ذره درون غشاء پروسکايت و شکل گيرى دوپار.}



شکل2. افزایش جذب خورشیدی پروسکایت، η ، به عنوان تابع شعاع r،AuNP، در یک سیستم اسپیرو

 $L_z = 200 \text{ nm}$ A پروسکایت شیشه ای Lx = Ly در پانل OMeTAD

B در نظر گرفته شده و در پانل L_x (i) 125 nm, (ii) 200 nm, (iii) 400 nm, and (iv) 600 nm

(B) $L_z = 300 \text{ nm}$

در نظر گرفته شده L_x (i) 150 nm, (ii) 225 nm, (iii) 300 nm, (iv) 450 nm, and (v) 600 nm

است.

شکل 2 افزایش جذب خورشیدی پروسکایت، η ، به عنوان تابع شعاع r، NP، برای تراکم های مختلف مانند حجم (A) Lz = 200 (همانطور که در شکل اشاره شده) نشان می دهد، با توجه به $Lx \times Ly \times Lz$ Lz = 100 (شکل S2 در پشتیبانی از اطلاعات نتایج را برای سیستم های ،nm, and (B) Lz = 300 nm نشان می دهد). یک مسیر کلی در تمام موارد مشاهده می گردد: η تا زمانی که به حداکثر می رسد با شعاع nm ذرات افزایش میابد. بیشترین افزایش برای AuNPs (A) با شعاع 60nm در حجم پروسکایت ×200×200 200 یافت گردید، که در هر دو مورد مربوط به کسر پر کننده ((V_{Au}/V) 11.3% است (مقادیر کسر یر کننده مربوطه در جدول S1 و جدول S2 در اطلاعات پشتیبان ظاهر می گردد). در این مرحله، از جفت کردن پلاسمونیک با در نظر گرفتن فاصله جداسازی بین ذرات طلایی مجاور جلوگیری گردید. این امر بوسیله شبیه سازی های توسعه میدان در سیستمهای $Lx \times Ly \times Lz$ شامل دو گوی جداکننده (Lx - 2r) و (Ly - 2r) در مسیرهای مرتبط مي باشد. اين سيستم ها مربوط به سيستم مشابهي بوده كه سلول واحد شامل 2 سلول واحد براي گويهاي تکے ، در حجم V_{p} است. افزایش زمینه مدلسازی و تاثیرات پراکنده و همچنین پروفایلهای جذب حاصل در مقایسه با موارد مشاهده شده برای ذرات مستقل هیچ تفاوتی را نشان نمی دهند (شکل ${
m S3}$ در حمایت از اطلاعات). از اینرو، افزایش ظرفیت گزارش شده در شکل 2 را می توان بر اساس وجود گویهای جداگانه در نظر گرفت. برای حالت $L_z = 300 \text{ nm}$ برای چندین شعاع $L_z = 300 \text{ nm}$ NP نشان داده شده است. بمنظور مقايسه، نتايج بدست آمده براي سيستم مرجع يعني حجم پروسكايت مربوطه

بدون هیچ AuNP را نشان می دهیم که با مدل های FDTD و نیمه تحلیلی محاسبه شده است. طبق پیش بینی، AuNP تاثیر بسیاری بر ضریب جذب پروسکایت در طول موج های بلند قابل دیدن دارد. در پانل A مشاهده می گردد که برای تمام ذرات، جذب نور بوسیله ماده پروسکایت یدید متیل آمونیوم سرب برای طول موج کوتاه تر از 500nm با افزایش شعاع ذرات کاهش میابد. برای nm $\lambda \ge 500$ nm افزایش پروسکایت برای تمام اندازهها افزایش یافته که حداکثر میزان یافت شده برای r = 90 nm است. برای یانل B که تنها نور جذب شده توسط فلز در نظر گرفته شده، شکل منحنی ظرفیت جذب نشان می دهد که میزان نور جذب شده توسط فلز بطور پیوسته با اندازه ذرات در تمام طول موج ها افزایش میابد. رقابت بین این دو مواد جذب کننده منجر به ظرفیت پذیرش طلا در طول موج های بسیار کوتاه و بلند می گردد، از اینرو طیفهای جذب نمونه نانو ذرات طلایی که همنوایی پلاسمون را در $\lambda \sim 550 \; {
m nm}$ نشان می دهد مشاهده نمی گردد. این نتیجه مستقیم در نظر گرفتن وسیله جذب حول ذرات طلا محسوب می گردد. در سیستمهایی با حجم کمتر پروسکایت، رقابت بین این دو ماده متعادل تر بوده و همنوایی پلاسمونی مانند آنچه در شکل m S4 در پشتیبانی از اطلاعات برای موردm nm = 200 m نشان داده شده مشهود است. در این مورد که صفحه پروسکایت بدلیل مقدار کمتر مواد کمتری جذب می L_z کند ، جذب طلا یک همنوایی پلاسمونی به میزان mm ⁶⁰⁰ ~ نشان می دهد (سرخ سویی حاصل بدلیل قسمت واقعی شاخص انکساری وسیله خارجی) که با شعاع گوی به شدت آن افزوده می گردد. نقشه های گوی مرئی در شکل 3 (از بالا به پایین) پروفایل جذب به میزان λ = 450 nm, λ = 600 nm, λ = 750 nm (حداکثر $\lambda = 750 \; \mathrm{nm}$ نشان می دهد. آنالیز نتایج به میزان MuNP $r = 90 \; \mathrm{nm}$ نشان می دهد. آنالیز نتایج به میزان نشان می دهد که سهم دوگانه از تاثیرات میدانی نزدیک و پراکنده بوسیله وجود NPs در غشاء پروسکایت منجر به جذب نور تقویت شده بوسیله نیمه هادیها می گردد. در مقابل، طول موجهایی که بزرگی پراکندگی بر محل یابی میدان نزدیک چیره شده، تاثیر افزایش بطور قابل توجهی کمتر یا صفر بوده است. توجه به این مهم برای استفاده احتمالی از ذرات فلزی به عنوان فزاینده جذب نور در دستگاه های الکترونیک نوری از اهمیت بالایی برخوردار است. رویکردهای مبتنی بر ذرات پلاسمونی جهت افزایش ظرفیت جذب در سلولهای خورشیدی پروسکایت ,AuNPs22,28 پوشش داده با سیلیکا را در نظر میگیرد، بنابراین، تحت فشار قرار دادن اثرات میدان

نوری نزدیک جهت بهبود جذب مولد سلول ضروری بوده است. نتایج ما مطابق با کارهای قبلی بوده که در آن هیچ افزایش جذب برای اندازه ذرات nm $^{20} \approx r^{20}$ مشاهده نشده است. سهم نسبی این دو تاثیر اصلی که بر جذب پروسکایت، مکان یابی میدان نزدیک و پراکنده تاثیر گذاشته، با توجه به ضخامت صفحه مد نظر بطور قابل توجهی تغییر می کند. بعلاوه، نتایج نه بنها بدلیل حجم اشغالی به ازای ماده پروسکایت وابسته به اندازه ذرات بوده بلکه تغییر می کند. بعلاوه، نتایج نه با بود یا ازای ماده پروسکایت وابسته به اندازه خرات بوده بلکه تعییر می کند. میدان نزدیک و پراکنده تاثیر گذاشته، با توجه به ضخامت صفحه مد نظر بطور قابل توجهی تعییر می کند. بعلاوه، نتایج نه تنها بدلیل حجم اشغالی به ازای ماده پروسکایت وابسته به اندازه ذرات بوده بلکه تعییر می کند. بعلاوه، نتایج نه تنها بدلیل حجم اشعالی و تراکم های مده مستند. تمام این بررسی ها توضیح می دهد که چرا مقدار حداکثر در شکل 2 در ذرات با اندازه و تراکم های مختلف به عنوان تابع ضخامت سطح یافت میشود.



AuNPs (r=90mn) $300 \times 300 \times 300 \text{ nm}^3$ شكل 3. طيف هاى ظرفيت پذيرش يک صفحه پروسکايت (i) 10 nm, (ii) 40 nm, (iii) 60 nm, (iv) 80 nm, (v) 90 nm, (vi) (vi) 10 nm, (ii) 10 nm, (vi) 100 nm, (vii) 120 ميزان جذب پروسکايت و پانل B ميزان جذب طلا را $\lambda = 450 \text{ nm}$, نشان مى دهد. نقشه هاى برجسته در سمت راست مربوط به پروفايل هاى جذب به ميزان , $\lambda = 450 \text{ nm}$ و00 nm

در آنچه دنبال می کنیم، تاثیر بر واکنش نوری صفحه مشخصات دیگر که احتمالا در انتشار ذرات فلزی در یک غشاء محکم مانند مکان ذرات تصادفی درون صفحه پروسکایت و شکل گیری دوپارها حاضر گردیده مورد تجزیه و تحلیل قرار می دهیم. صفحه پروسکایت با در نظر گرفتن مکان ذرات مختلف و همراه با مسیر z گرفتن درون صفحه آنالیز می گردد. در شکل 4 بطور مفصل مواردی را که برای آنها افزایش حداکثری ظرفیت جذب خورشیدی پروسکایت در شکل 2 یافت میشود آنالیز می کنیم (i.e, $L_z = 200$ nm and r = 60 nm; and $L_z = 300$ nm and r = 90 nm) (i.e, $L_z = 200$ nm and r = 90 nm) عنوان تابع مکان ذره در مسیر z را نشان می دهد. بیاد داشته باشیم که z = 0 nm مربوط به ذره متمرکز شده درون صفحه بوده، z<0nm در سیستم هایی که ذره نزدیک زیر لایه شیشه ای قرار گرفته (مثلا نزدیک به منبع روشنایی) و z>0nm در مواردی که به پوشش spiro-OMeTAD نزدیک تر است (دور از منبع روشنایی). دایره ها نتایج را برای صفحه پروسکایت با ضخامت $L_{z} = 200 \; \mathrm{nm}$ با گوی های طلایی r=60nm نشان می دهد، در حالیکه مربع ها نشان دهنده $L_z = 300 \ \mathrm{nm}$ شامل گوی هایی با شعاع r=90 nm هستند. خطوط تیره میانگین افزایش قابل پیش بینی را نشان داده که توزیع ذره فلزی رندم را درون غشا نیمه هادی بطور نسبی برای spiro-OMeTAD $L_z = 200 \text{ nm}$ $L_z = 200 \text{ nm}$ and $L_z = 300 \text{ nm}$ $L_z = 300 \text{ nm}$ حداکثر افزایش برای گوی های موجود در z=+20 یافت می شود که منجر به افزایش ٪12 می گردد، در حالیکه غشاهای ضخیم تر افزایش حداکثری (./6) به مقدار $z = -10 \; \mathrm{nm}$ بدست می آید. این بدان معناست که نور باید با سرعت 50nm درون غشاء پروسکایت حرکت نماید قبل از اینکه به پراکنده ساز پلاسمونی جهت بدست آوردن عملکرد بهینه برسد. بعلاوه، این نتایج نشان دهنده اینست که توزیع رندم ذرات در مسیر z منجر به افزایش میانگین رو L_z = 200 nm and L_z = 300 nm $_z$ due to B و % , % و %سلول واحد که شامل AuNP of $rr=90~
m{nm}$ در مکان های مختل بوده نشان می دهد L_z = 300 nm به این مقایسه نشان می دهد که شکل منحنی به این (z=-50 nm, z=-10 nm, and z=50 nm)پارامتر حساس است. نقشه تکمیلی برجسته و مرئی مربوط به پروفایل های جذب با $\lambda = 750 \text{ nm}$ بوده، طول موجى كه حداكثر ظرفيت جذب درآن يافت مي گردد. با توجه به آنها ميتوان نتيجه گرفت كه تاثيرات ميدان

نزدیک زمانی که ذره نزدیک به لایه فرعی بوده مسلط است، در حالیکه تاثیرات پراکنده زمانی که نزدیک پوشش spiro-OMeTAD بوده مسلط می باشد. این دقیقا سهم دوگانه میدان نزدیک پلاسمونی و تاثیرات پراکنده یافت شده است که ذره نزدیک به مرکز صفحه ای بوده که منجر به حداکثر افزایش ظرفیت پذیرش پروسکایت می گردد. نتایج مربوطه برای صفحه ای الع



طول موج

شكل 4. (A) افزایش جذب خورشیدی پروسكایت، η به عنوان تابع مكان Z AuNP درون صفحه پروسكایت. دایره ها در مورد سیستم $200 \times 200 \times 200$ با گوی شعاع r=60nnm دایره ها در مورد سیستم $300 \times 200 \times 200$ با گوی شعاع r=90nm دایره مربوط به مقدار میانگین r^3 برای مورد $300 \times 300 \times 300$ با گوی به شعاع r=90nm برای تمام مكان های z در هر مورد بحساب می آید. (B) برای مورد $300 \times 300 \times 300$ طیف های



nm(i) z = -50 nm, (ii) z = -10 nm, and (iii) z = +50 ظرفیت جذب در چندین مکان جذب A هستند. رنگ ها مربوط به مکان های اشاره شده در پانل A هستند. نقشه فرعی پروفایل جذب مربوطه به میزان $\lambda = 750$ nm

شکل 5. (A) افزایش جذب خورشیدی پروسکایت، η ، به عنوان تابع فاصله، d_{g} ، بین دو AuNPs با (i) شعاع (A) فکل 5. (A) افزایش جذب خورشیدی پروسکایت، η به عنوان تابع فاصله، d_{g} ، بین دو AuNPs با (i) شعاع 60nm با (i) شعاع 60nm

300×600×300 mm³ (مجذور). خطوط تیره و نقطه چین مربوط به *η* گوی های تکی با شعاع یکسان با نصف حجم به همان نسبت هستند.

گرچه به بررسی رقیق کردن تعلیق جامد ذرات فلزی در پروسکایت می پردازیم، از تشکیل دوپاهار در طول آماده سازی غشاها نمی توان صرفنظر کرد. آنالیز تاثیرات نوری این نتیجه نهایی لازم است. بدین منظور، در شکل 5 تاثیر تشکیل دوپار در غشاهای پروسکایت که تراکم یکسانی داشته با توجه به 2 AuNPs در حجم مضاعف روسکایت به عنوان دوپار در غشاهای پروسکایت که تراکم یکسانی داشته با توجه به 2 kuNPs در حجم مضاعف پروسکایت به عنوان فاصله بین دو ذره، ${}^{0}{}^{b}$ ، برای حجم های پروسکایت m مام در شکل 5 افزایش جذب خورشیدی گوی با شعاع mn 200 ماله بین دو ذره، ${}^{0}{}^{b}$ ، برای حجم های پروسکایت m مامل دو گوی با شعاع mn 00 ماله بین دو دره، ${}^{0}{}^{b}$ ، برای حجم های پروسکایت داشته از معام مناع ماله دو کرد. ماله ماله بین دو ذره، ${}^{0}{}^{b}$ مال دو گوی با شعاع mn 00 ماله دو (AuNP 1 ماله دو گوی با شعاع mn ماله ماله بین دو زمه برای صفحات پروسکایت نازک (در مقایسه با نتایج برای 40 (AuNP) مفید بوده، که به حداکثر افزایش ٪12 فاصله شکاف mn 20 می رسد اما تاثیر مغایر برای غشاهای ضخیم تر





شکل 6. انعکاس، انتقال و طیف های ظرفیت جذب پروسکایت برای گوی های تکی (خطوط ناپیوسته) و دوپارها با فواصل شکاف 10 nm (A) (خطوط پر) شعاع (B) 60nm (A) در حجم های 60 × 200 × 400×200 و (B) شعاع 90nm در سیستم های 90nm

نتيجه گيرى

بوسیله شبیه سازی های عددی نشان دادیم که دربرداشتن نانو ذرات طلایی پلاسمونی در غشاهای پروسکایت هلاید ارگانیک-غیر ارگانیک منجر به افزایش جذب پروسکایت نور خورشید گردیده که بین محدوده ٪6 و ٪12 برای مجموعه ضخامت غشای در نظر گرفته شده است. به مجموعه خاصی از پارامترها واقع گرایانه از لحاظ اندازه و تراکم ذرات بمنظور حداکثر جذب پروسکایت دست میابیم. همچنین نشان می دهیم زمانی که تاثیرات میدان نزدیک پلاسمونی و پراکندگی نور به اندازه کافی متعادل شده عمل جذب به حداکثر می رسد. همچنین تأثیر توزیع رندم ذرات درون غشاء را مانند شکل گیری احتمالی دوپارها مورد تجزیه و تحلیل قرار می دهیم، شرایطی که وقایع تحت آن برای جذب پروسکایت یافته شده سودمند یا مخرب هستند. یافته های ما یک راهنمایی جهت یافتن بهترین طراحی نوری بر اساس تاثیرات پلاسمونی برای ترکیب استاندارد و ضخامت غشاهای پروسکایت فراهم آورده و دری را بسوی بهینه سازی عملکرد سلولهای خورشیدی پروسکایت با در برداشتن نانو ذرات طلا

REFERENCES

(1) Lee, M. M.; Teuscher, J.; Miyasaka, T.; Murakami, T. N.; Snaith, H. J. Efficient Hybrid Solar Cells Based on Meso-Superstructured Organometal Halide Perovskites. Science **2012**, 338, 643.

(2) Green, M. A.; Ho-Baillie, A.; Snaith, H. J. The emergence of perovskite solar cells. Nat. Photonics **2014**, 8, 506–514.

(3) Burschka, J.; Pellet, N.; Moon, S-J.; Humphry-Baker, R.; Gao, P.; Nazeeruddin, M. K.; Grätzel, M. Sequential deposition as a route to high-performance perovskitesensitized solar cells. Nature **2013** 499, 316–319.

(4) Liu, M.; Johnston, M. B.; Snaith, H. J. Efficient planar heterojunction perovskite solar cells by vapour deposition. Nature **2013** 501, 395–398.

(5) Xiao, M.; Huang, F.; Huang, W.; Dkhissi, Y.; Zhu, Y.; Etheridge, J.; Gray-Weale, A.; Bach, U.; Cheng, Y-B.; Spiccia, L. A Fast Deposition-Crystallization Procedure for Highly Efficient Lead Iodide Perovskite Thin-Film Solar Cells. Angew. Chem. Int. Ed. **2014**, 53, 9898–9903.

(6) Jeon, N. J.; Noh, J. H.; Kim, Y. C.; Yang, W. S.; Ryu, S. Solvent engineering for high-performance inorganic–organic hybrid perovskite solar cells. Nat. Materials **2014**, 13, 897–903.

(7) Nie, W.; Tsai, H.; Asadpour, R.; Blancon, J-C.; Neukirch, A. J.; Gupta, G.; Crochet, J. J.; Chhowalla, M.; Tretiak, S.; Alam, M. A.; Wang, H-L.; Mohite, A. D. High-efficiency solution-processed perovskite solar cells with millimeter-scale grains. Science **2015**, 347, 6221.

(8) Eperon, G. E.; Stranks, S. D.; Menelaou, C.; Johnston, M. B.; Herza, L. M.; Snaith, H. J. Formamidinium lead trihalide: a broadly tunable perovskite for efficient planar heterojunction solar cells. Energy Environ. Sci., **2014**,7, 982-988.

(9) Roldán-Carmona, C.; Malinkiewicz, O.; Soriano, A.; Mínguez Espallargas, G.; Garcia, A.; Reinecke, P.; Kroyer, T.; Ibrahim Dar, M.; Khaja Nazeeruddin, M.; Bolink. H. J. Flexible high efficiency perovskite solar cells. Energy Environ. Sci., **2014**, *7*, 994- 997.

(10) Noh, J. H.; Im, S. H.; Heo, J. H.; Mandal, T. N.; Seok, S. I. Chemical Management for Colorful, Efficient, and Stable Inorganic–Organic Hybrid Nanostructured Solar Cells. Nano Lett. **2013**, 13, 1764–1769.

(11) Hao, F.; Stoumpos, C. C.; Cao, D. H.; Chang, R. P. H.; Kanatzidis, M. GLead-free solid-state organic– inorganic halide perovskite solar cells. Nat. Photonics **2014**, 8, 489–494.

(12) Noel, N. K.; Stranks, S. D.; Abate, A.; Wehrenfennig, C.; Guarnera, S.; Haghighirad, A-A.; Sadhanala, A.; Eperon, G. E.; Pathak, S. K.; Johnston, M. B.; Petrozza, A.; Herza, L. M.; Snaith, H. J. Lead-free organic–inorganic tin halide perovskites for photovoltaic applications. Energy Environ. Sci., **2014**, 7, 3061

(13) Anaya, M.; Lozano, G.; Calvo, M. E.; Zhang, W.; Johnston, M. B.; Snaith, H. J.; Míguez, H. Optical Description of Mesostructured Organic–Inorganic Halide Perovskite Solar Cells. J. Phys. Chem. Lett. **2015**, 6, 48–53.

(14) Lin, Q.; Armin, A.; Nagiri, R. C. R.; Burn, P. L.; Meredith, P. Electro-Optics of Perovskite Solar Cells. Nat. Photonics 2015, 9, 106–112.

(15) Ball, J. M.; Stranks, S. D.; Hö rantner, M. T.; Hüttner, S.; Zhang, W.; Crossland, E. J. W.; Ramirez, I.; Moritz, R.; Johnston, M. B.; Friend, R. H.; Snaith, H. J. Optical Properties and Limiting Photocurrent of Thin-Film Perovskite Solar Cells. Energy Environ. Sci. **2015**, 8, 602-609.

(16) Nishimura, S.; Abrams, N.; Lewis, B. A.; Halaoui, L. I.; Mallouk, T. E.; Benkstein, K. D.; Lagemaat, J. V.; Frank, A. Standing Wave Enhancement of Red Absorbance and Photocurrent in Dye-Sensitized Titanium Dioxide Photoelectrodes Coupled to Photonic Crystals. J. Am. Chem. Soc., **2003**, 125, 6306-6310.

(17) Colodrero, S.; Mihi, A.; Haggman, L.; Ocana, M.; Boschloo, G.; Hagfeldt, A.; Míguez, H. Porous One-Dimensional Photonic Crystals Improve the Power-Conversion Efficiency of Dye-Sensitized Solar Cells. Advanced Materials, **2009**, 21 (7), 764.

(18) López-López, C.; Colodrero, S.; Míguez, H. Panchromatic porous specular back reflectors for efficient transparent dye solar cells. Phys. Chem. Chem. Phys. **2014**, 16 (2), 663-668.

(19) Guldin, S.; Huttner, S.; Kolle, M.; Welland, M. E.; Muller-Buschbaum, P.; Friend, R. H.; Steiner, U.; Tétreault, N. Dye-sensitized solar cell based on a three-dimensional photonic crystal. Nano Lett. **2010**, 10 (7), 2303-2309.

(20) Zhang, W.; Anaya, M.; Lozano, G.; Calvo, M. E.; Johnston, M. B.; Míguez, H.; Snaith, H. J. Highly Efficient Perovskite Solar Cells with Tunable Structural Color. Nano Lett. **2015**, 15, 1698–1702.

(21) Myroshnychenko, V.; Rodriguez-Fernandez, J.; Pastoriza-Santos, I.; Funston, A. M.; Novo, C.; Mulvaney, P.; Liz-Marzan, L. M.; de Abajo, F. J. G. Chem. Soc. Rev. **2008**, 37, 1792.

(22) Zhang, W.; Saliba, M.; Stranks, S. D.; Sun, Y.; Shi, X.; Wiesner, U.; Snaith, H. J. Enhancement of Perovskite-Based Solar Cells Employing Core–Shell Metal Nanoparticles. Nano Lett., **2013**, 13 (9), pp 4505–4510

(23) Zelin Lu, Xujie Pan, Yingzhuang Ma,Yu Li, Lingling Zheng, Danfei Zhang, Qi Xu, Zhijian Chen, Shufeng Wang, Bo Qu, Fang Liu, Yidong Huang, Lixin Xiao and Qihuang Gong. Plasmonic-enhanced perovskite solar cells using alloy popcorn nanoparticles. RSC Adv. **2015**, 5, 11175-11179.

(24) Hsua, H-L.; Juang, T-Y.; Chenc, C-P.; Hsieh, C-M.; Yang, C-C.; Huang, C-L.; Jenga, R. J. Enhanced efficiency of organic and perovskite photovoltaics from shapedependent broadband plasmonic effects of silver nanoplates. Sol. Energ. Mat. Sol. Cells. **2015**,140, 224–231.

(25) Johnson, P. B.; Christy, R. W. Optical Constants of the Noble Metals. Phys. Rev. B **1972**, 6, 12, 4370-4379.

(26) http://rredc.nrel.gov/solar/spectra/am1.5/

(27) Burschka, J.; Pellet, N.; Moon, S-J.; Humphry-Baker, R.; Gao, P.; Nazeeruddin, M. K.; Grätzel, M. Sequential deposition as a route to high-performance perovskitesensitized solar cells. Nature **2013**,499, 316–319.

(28) Spinelli, P.; Polman, A. Prospects of near-field plasmonic absorption enhancement in semiconductor materials using embedded Ag nanoparticles. Optics Express **2012** 20, S5, A642