

وزارت علوم، تحقیقات و فناوری دانشگاه شهید مدنی آذربایجان

> دانشکده علوم پایه گروه فیزیک

پایان نامه مقطع کارشناسی ارشد رشته فیزیک اتمی و مولکولی (اپتیک-لیزر)

طراحی و ساخت آینه ضدبازتاب برای طول موج ۲۶-۱۰ نانومتر از ترکیب مواد MgF₂و CaF₂ برای بالا بردن آستانه تخریب

پژوهشگر: لیدا غفاری نیا

اسفند / ۱۳۹۱ تبریز / ایران

مسم الله الرحمن الرحميم

تقديم به

پدر و مادر عزیزم

سپاس گذاری

با امتنان به درگاه ایزد یکتا، تشکر و سپاس از اساتید دانشمند و پر مایهام دکتر محمد هادی ملکی، دکتر کاظم جمشیدی قلعه و خانم مریم قشلاقی.

و با تشکر از آقای مهندس هاشم حجتی راد و همه عزیزانی که مرا در اتمام این پایاننامه یاری داده-اند.

و سپاس فراوان از پدر بزرگوارم که همراهیشان قدمهایم را استوارتر کرد.

ليدا غفاري نيا

اسفند ۱۳۹۱

تبريز، ايران

فهرست مطالب

صفحه	فهرست موضوعات
يک	چکیدہ
۱	مقدمه
<i>,</i>	
٤	فصل ۲
٤	درآمدی بر لایههای نازک
٥	۱–۱ مقدمه
٦	۱–۲ لایه نازک چیست؟
V	۱-۲-۱ ویژگیهای زیرلایه خوب
٨	۱–۳ روش های ساخت لایه نازک
λ	۱–۳–۱ تبخیر در خلاء
۹	۱–۳–۲ لایه نشانی به روش فیزیکی (PVD)
۱۰	۱-۳-۲ تبخیر حرارتی
11	۱–۳–۲–۱ انواع منابع حرارتی
11	۱–۳–۲–۱–۲ شرایط مورد نظر برای گرم کنندههای مقاومتی
۱۲	۱–۳–۲ تبخیر به وسیله تفنگ الکترونی
۱۲	۱–۳–۲–۲–۱ معایب و محاسن استفاده از تفنگ الکترونی

11	۱–۳–۲–۳ رونشانی به وسیله باریکه مولکولی (MBE)
١	۱–۳–۲ کندو پاش
۱٥	۱–۳–۲–٤ کندوپاش با جریان مستقیم
١٦	۱–۳–۳ لایه نشانی به روش تبخیر شیمیایی (CVD)
۱۹	فصل ۲
۱۹	پوشش اپتيکی و آستانه تخريب
۲.	۱–۲ مقدمه
27	۲-۲ انعکاس نور
٢٢	۲-۲-۱ انعکاس در سطح بدون پوشش
۲٣	۲–۲–۱–۱ شدت
۲۲	۲–۲–۱–۲ زاویه تابشی
٢٤	۲-۲-۱-۳ انعکاس خارجی در مرز دیالکتریک
77	۲-۲-۱ انعکاس داخلی در مرز دیالکتریک
71	۲–۳ تغییر فاز روی انعکاس
71	۲–٤ تداخل
79	۲-٤-۲ تداخل فیلم نازک
٣.	۲-۵ پوشش،های تکلایه ضد انعکاس
٣١	۲–۵–۱ ضخامت فیلم

۳۲	۲-۵-۲ ضریب شکست
۳٥	۲-۵-۳ وابستگی طول موج
۳٥	۲-۵-۶ زاویه فرود
۳٥	۲-۵-۵ فرمول پوشش
۳٥	۲-۵-۵-۱ فرمول پراکندگی پوشش
٣٦	۲-۵-۲ انعکاس از سطح پوشش داده شده در فرود عمود
۳۷	۲-۵-۷ انعکاس از سطح پوشش داده شده در فرود مایل
٤٠	۲-۲ پوشش های چند لایه ضد بازتاب
٤٠	۲-۲-۱ پوشش QUARTER / QUARTER
٤٢	۲-۲-۲ پوششهای دولایهایی با ضخامت دلخواه
٤٣	۲–۲–۳ پوششهای AR پهن باند
٤٣	۲–۳–۲ لايەھاى ABSENTEE
٤٤	۷-۲ پوشش،های High – Reflection : (HR) : سیسی
٤٤	۲-۸ فیلترهای اپتیکی۲
٤٥	۲–۸–۱ آینه های اپتیکی
٤٦	۲–۸–۲ خصوصیات فیلترهای اپتیکی مورد استفاده در لیزر
٤٦	۲-۸-۲ زیرلایه فیلتر
٤٧	۲-۸-۲ فیلترهای اپتیکی توان بالای Nd:YAG
٤٨	۲-۹ آستانه تخریب
٤٨	۲-۹-۱ آستانه تخریب لیزرهای موج پیوسته(LDTCW)

٤٩	۲-۹-۲ آستانه تخریب لیزرهای پالسی ومعادله LDT
٥٠	۲-۹-۲ آستانه تخریب لیزر پالسی در مقابل لیزر موج پیوسته
٥١	۲-۹-۳ آستانه تخریب لیزرهای پالس-طولانی(LDTLP)
٥٢	۲-۹-۶ آستانه تخریب لیزرهای فراسریع
۲۵	۲-۹-۵ تکنیکهای اندازهگیری LDT
٥٣	۲–۹–۵ مقیاس دادههای تستی
٥٣	۲-۹-۲ مکانیزیمهای تخریب لیزر
٥٥	۲-۹-۷ عوامل تاثیرگذار بر آستانه تخریب فیلم نازک اپتیکی
٥٦	۲-۹-۸ دستیابی به آستانه تخریب بالای لیزری
٥٦	۲–۹–۹ کنترل تولید وکیفیت
٥٧	۲–۱۰ معرفی مواد
٥٧	۲−۱۰−۲ شیشه اپتیکی BK
٥٨	
و BK با پوشش BK ۹۰	۲-۱۰-۲ مقایسه نموداری انعکاس از سطح BK بدون پوشش و
٦.	$CaF_2 $ $r-1 - 7$
٦٢	۲-۱۱ پوشش تکلایه منیزیم فلوراید
٦٤	فصل ۳
٦٤	روشهای آنالیز لایه نازک
٦٥	۳–۱ مقدمه

٦٦	۳–۲ روش های شناسایی لایههای نازک	
٦٧	۲–۲–۱ شناسایی به وسیله پرتو X (XRD)	
٦٩	۲-۲-۱-۱گسترش تکنیک پرتو -X برای لایههای نازک	
٧•	۳–۲–۲ طیف سنجی پراش پس پراکن <i>د</i> گی رادرفورد (RBS)	
۷۳	۳-۲-۳ میکروسکوپهای الکترونی	
۷۳	۳-۲-۳ میکروسکوپ الکترونی عبوری (TEM)	
٧٦	۳-۲-۳-۲ میکروسکوپ الکترونی روبشی (SEM)	
VV	۳–۲–۳–۳ میکروسکوپ تونلی روبشی (STM)	
٧٩	۳-۲-۳ میکروسکوپ نیروی اتمی(AFM)	
۸۱	۳–۲–٤ میکروپروب اشعه ایکس	
۸۳	۳–۲–٤–۱ بخش خلاء کامل	
۸۳	۳-۲-۲-۲ بخش فشار اتمسفریک	
٨٤	۲-۲-۲-۳ تفاوت XPMA با SEM	
٨٤	۳–۲–۵ اسپکتروفوتومتر	
۸۷	فصل٤	
CaF ₂	طراحی وساخت آینه ضد بازتاب برای طول موج ۱۰٦٤ نانومتر از ترکیب مواد MgF ₂ و	
۸۷	برای بالا بردن آستانه تخریب	
۱۲٦	نتيجه گيرى	
۱۲۸	پیشنهادات	

جع	اج	IJ	,	۵
----	----	----	---	---

Abstract

جدول (۲–۱) مشخصات فنی یک نمونه آینه اپتیکی با توان بالای Nd:YAG بهینه برای طول موج
۱۰٦٤ نانومتر
جدول(۲-۲) پارامترهای کلیدی برای مشخص کردن خروجی لیزر پالسی
جدول(۲–۳) دادههایی برای آستانه تخریب لیزر
جدول (۲–٤) اطلاعات و مشخصات MgF ₂
جدول (۲–۵) اطلاعات و مشخصات CaF ₂
جدول (۳–۱) : محدوده انرژی و کاربردهای باریکههای الکترون، یون و فوتون در شناسایی لایههای ۱۰.۰
جدول(٤-١) اسامی نمونههای تهیه شده به روش PVD با استفاده از قرص۹۲
جدول (۲-٤) کارت ASTM برای منیزیم فلوراید
جدول(٤-٣) كارت ASTM كليسيم فلورايد
جدول (٤-٤) نتایج حاصل از طیف سنجی RBS نمونهها با انرژی فرودی KeV E = 1780 KeV
جدول(٤–٥) نمایش میزان عناصر موجود در نمونه ۲ حاصل از آنالیز XPMA با جریان اشعه ایکس
1mA و ولتاژ 50kV در خلاء در مدت زمان ۱۰۰ ثانیه
جدول(٤–٦) نمایش میزان عناصر موجود در نمونه ۳ حاصل از آنالیز XPMA با جریان اشعه ایکس
1mA و ولتاژ 50kV در خلاء در مدت زمان ۱۰۰ ثانیه
جدول(٤–٧) نمایش میزان عناصر موجود در نمونه ٤ حاصل از آنالیز XPMA با جریان اشعه ایکس
1mA و ولتاژ 50kV در خلاء در مدت زمان ۱۰۰ ثانیه

حاصل از أناليز XPMA با جريان اشعه ايكس	جدول(٤-٨) نمایش میزان عناصر موجود در نمونه ٥
17.	1mA و ولتاژ 50kV در خلاء در مدت زمان ۱۰۰ ثانیه
حاصل از أناليز XPMA با جريان اشعه ايكس	جدول(٤-٩) نمایش میزان عناصر موجود در نمونه ٦
171	1mA و ولتاژ 50kV در خلاء در مدت زمان ۱۰۰ ثانیه
170	جدول(٤-١٠) مقايسه أستانه تخريب نمونهها

2	شکل(۱–۱) قسمتهای مختلف دستگاه تبخیر در خلا
١٤	شکل (۱–۲) نمایی از رآکتور MBE
ندوپاش	شکل(۱-۳) طرح وارهایی از اجزای مختلف دستگاه ک
١٧	شکل (۱–٤) طرح وارهایی از ساختار CVD
، انتقالی: ۱– چشمه در دمای ^C ٤٢٥ ۲–چشمه ۱۸	شکل (۱–٥)دستگاه تهیه لایه GaAs از طریق واکنش As در۲° ۸۰۰ ۳–۲° ۷۵۰ یا ۲° ۹۰۰
شه و هوا	شکل (۲–۱) انعکاس و پراکن <i>دگی</i> از فصل مشترک شی
۲٥ (۱	شکل(۲-۲) انعکاس خارجی در سطح شیشه (n=1.52
لاریزه-p به طور کامل در انعکاس باریکه غایب ۲۵	شکل(۲–۳) زاویه بروستر: در این زاویه مولفههای پا هستند
۲٦	شکل(۲-٤)انعکاس داخلی در سطح شیشه (n ₂ =1.52)
۲٦	شکل(۲–٤)انعکاس داخلی در سطح شیشه (n2=1.52) شکل(۲–۵) زاویههای بحرانی و بروستر
۲۶ ۲۷ ب-تداخل مخرب امواج	شکل(۲–٤)انعکاس داخلی در سطح شیشه (n2=1.52) شکل(۲–۵) زاویههای بحرانی و بروستر شکل(۲–٦)نمایش سادهای از الف– تداخل سازنده و
۲۶ ۲۷ ۲۸۲۸ مخرب امواج۲۸ تزدیک به عمود برای فیلم نازک	شکل(۲–٤)انعکاس داخلی در سطح شیشه (n2=1.52) شکل(۲–٥) زاویههای بحرانی و بروستر شکل(۲–۲)نمایش سادهای از الف– تداخل سازنده و شکل(۲–۲) انعکاسهای جلو و پشت سطح در فرود ز
۲۶۲۲ ۲۷۲۸ ۲۸۲۸ مخرب امواج۲۸ زدیک به عمود برای فیلم نازک۲۹ ۲۹۲۹ نیخامت اپتیکی 4	شکل(۲–٤)انعکاس داخلی در سطح شیشه (n2=1.52) شکل(۲–۵) زاویههای بحرانی و بروستر شکل(۲–۲)نمایش سادهای از الف– تداخل سازنده و شکل(۲–۷) انعکاسهای جلو و پشت سطح در فرود ز شکل(۲–۸) شماتیک معرفی پوشش ضد بازتاب تکلا
۲۹۲۸ ۲۸۲۸ ۲۹۲۹ ۲۹۲۹ ۲۹۲۹ ۲۹۲۹ ۲۱۲۹ ۲۱۲۹ ۲۱۲۹ ۲۵.۰۰ ۲۵.۰۰ ۲۵.۰۰ ۲۵.۰۰ ۲۵.۰۰ ۲۵.۰۰ ۲۵.۰۰ ۲۵.۰۰ ۲۹.۰	شکل(۲-۵)انعکاس داخلی در سطح شیشه (n ₂ =1.52) شکل(۲-۵) زاویههای بحرانی و بروستر شکل(۲-۲)نمایش سادهای از الف- تداخل سازنده و شکل(۲-۷) انعکاسهای جلو و پشت سطح در فرود ز شکل(۲-۸) شماتیک معرفی پوشش ضد بازتاب تکلا شکل(۲-۹) عملکرد MgF2 به عنوان پوشش طراحی نانومتر

n=1.38 با ضخامت ¹ / ₄	شکل(۲–۱۱) انعکاس از سطح زیرلایه با n_g با لایهایی از MgF ₂ با (8
شیشه ایی۳۷	شکل(۲–۱۲) انعکاس در فرود مایل بر سطح پوشش MgF₂ با زیرلایه
٤١	شکل(۲–۱۳) تداخل در پوشش quarter/quarter
٤٣	شکل(۲–۱٤) منحنی انعکاس برحسب طول موج (nm) پوشش V
Nd:YAG در زاویه فرودی °45 ٤۷	شکل(۲–۱۵) بازتاب طول موج ۵۳۲ و ۱۰۹۶ نانومتر فیلتر اپتیکی ا
٥٣	شکل(۲-۱٦) نمایی از تست آستانه تخریب لیزر با لیزر Md:YAG
کی BK-7	شکل(۲–۱۷) نمودار درصد عبور بر حسب طول موج برای شیشه اپتیک
٥٩	شکل(۲–۱۸) نمایی از شکل ساختاری MgF ₂
٥٩	شکل(۲–۱۹)عبور خارجی از MgF ₂ برحسب طول موج (µm)
بدون پوشش برحسب طول موج ۲۰	شکل(۲-۲۰) مقایسه نموداری بازتاب BK7 با پوشش MgF ₂ و BK7
٦١	شکل(۲–۲۱) نمایش ساختاری CaF ₂
٦٢	شکل(۲-۲۲) عبورخارجی از CaF ₂ برحسب طول موج (μm)
بوشش تک لایه MgF ₂ (۵۲۰– ۱۳	شکل(۲–۲۳) الف– پوشش تکلایه MgF ₂ (۲۰۰–۷۰۰ نانومتر) ب– ۸۲۰ نانومتر
٦٨	شکل(۳–۱)نمایش پدیده پرتو X از صفه اتمی با فاصله d از یکدیگر .
٧٢	شکل(۳–۲) شماتیک کلی RBS
٧٢	شکل(۳–۳) نمایی از شتابدهنده یونی و ابزارهای دستگاه RBS
٧٤	شکل(۳–٤) نمایش اجزای از دستگاه TEM
٧٥	شکل (۳–٥) نمایی از دستگاه TEM

٧٧	شکل(۳–٦) شماتیکی از میکروسکوپ الکترونی روبشی(SEM)
٧٨	شکل(۳–۷) دو روش تصویربرداری از طریق STM
٧٩	شکل(۳–۸) شماتیک عملکرد STM
۸.	شکل(۳–۹) شماتیک عملکرد میکروسکوپ نیروی اتمی
۸۲	شکل(۳–۱۰) دستگاه آنالیز میکروپروب اشعه ایکس
٨٩	شکل(٤–١) نمایی از دستگاه Balzers– BA510
٩٠	شکل(٤-٢) بوته دستگاه لایه نشانی PVD
۹۱	شکل(٤–٣) یک زیرلایه BK7 لایه نشانی شده با MgF ₂
٩٢	شکل(٤-٤) نمایی از دستگاه قرصساز
٩٢	شکل(٤-٥) قرص و ماده مخلوط
۹٤. Mac	شکل(٤-٦) نمودار درصد عبور نمونه ۱ بر حسب طول موج (نانومتر) حاصل از برنامه load
٩٤	شکل(٤–٧) نمودار درصد عبور نمونه ها نسبت به طول موج(نانومتر)
٩٥	شکل(٤–٨) دستگاه SEM مدل ۳۲۰۰ EM
۹٥	شکل(٤–٩) دستگاه SEM مدل ۳۲۰۰ EM و نمایش خروجی
٩٦	شکل (Sputer Coater) دستگاه I۰-٤ برای انباشتن طلا روی نمونهها
٩٦	شکل(٤–١١) پایه دستگاه SEM که نمونهها را روی آن میچسبانند
ازه گرفته	شکل(٤–١٢) الف–تصویری از مورفولوژی نمونه ۱ تهیه شده توسط SEM ب–ضخامت اند
٩٧	شده توسط SEM
ازه گرفته	شکل(٤–١٣) الف–تصویری از مورفولوژی نمونه ۲ تهیه شده توسط SEM ب–ضخامت اند
.۹۹ و ۹۹	شده توسط SEM

شکل(٤-٤) الف-تصویری از مورفولوژی نمونه ۳ تهیه شده توسط SEM ب-ضخامت اندازه گرفته
شده توسط SEM
شکل(٤–١٥) الف-تصویری از مورفولوژی نمونه ٤ تهیه شده توسط SEM ب-ضخامت اندازه گرفته
شده توسط SEM SEM شده توسط الم
شکل(٤-١٦) الف-تصویری از مورفولوژی نمونه ٥ تهیه شده توسط SEM ب-ضخامت اندازه گرفته
شده توسط SEM
شکل(٤–١٧) الف-تصویری از مورفولوژی نمونه ٦ تهیه شده توسط SEM ب-ضخامت اندازه گرفته
شده توسط SEM
شکل(٤–١٨) طیف XRD مربوط به لایه نازک نمونه ۱ با زیرلایه شیشهاییBK7
شکل(٤-١٩) طیف XRD مربوط به لایه نازک نمونه ۲ با زیرلایه شیشهاییBK7
شکل(S-٤) طیف XRD مربوط به لایه نازک نمونه ۳ با زیرلایه شیشه اییBK7
شکل(٤-٢١) طيف XRD مربوط به لايه نازک نمونه ٤ با زيرلايه شيشهاييBK7
شکل(٤-٢٢) طيف XRD مربوط به لايه نازک نمونه ٥ با زيرلايه شيشهايي BK7
شکل(٤–٢٣) طيف XRD مربوط به لايه نازک نمونه ٦ با زيرلايه شيشهاييBK7
شکل(٤–٢٤) طیف RBS نمونه ۲ (۱۰٪) با انرژی فرودی keV ۲۰۰۰ و زاویه فرودی باریکه یونی
صفر و زاویه پراکندگی ۱ ٦ ۵ درجه
شکل(٤–٢٥) طیف RBS نمونه ۳ (۲۰٪) با انرژی فرودی keV ۲۰۰۰ و زاویه فرودی باریکه یونی
صفر و زاویه پراکندگی ۱٦٥ درجه
شکل(E–۲۹) طیف RBS نمونه ٤ (۳۰٪) با انرژی فرودی ۲۰۰۰ keV و زاویه فرودی باریکه یونی
صفر و زاویه پراکندگی ۱٦٥ درجه
شکل(٤–٢٧) طیف RBS نمونه ۵ (٤٠٪) با انرژی فرودی keV ۲۰۰۰ و زاویه فرودی باریکه یونی
صفر و زاویه پراکندگی ۱٦٥ درجه

شکل(K=٤) طیف RBS نمونه ٦ (٥٠٪) با انرژی فرودی ۲۰۰۰ keV و زاویه فرودی HBS نمونی
صفر و زاویه پراکندگی ۱٦٥ درجه
شکل(٤–۲۹) نمایش میزان عناصر موجود در نمونه ۲ حاصل از آنالیز XPMA با جریان اشعه ایکس 1MA و ولتاژ 50kV در خلاء در مدت زمان ۱۰۰ ثانیه
شکل(٤–٣٠) نمایش میزان عناصر موجود در نمونه ۳ حاصل از آنالیز XPMA با جریان اشعه ایکس 1MA و ولتاژ 50kV در خلاء در مدت زمان ۱۰۰ ثانیه
شکل(٤–٣١) نمایش میزان عناصر موجود در نمونه ٤ حاصل از آنالیز XPMA با جریان اشعه ایکس 1mA و ولتاژ 50kV در خلاء در مدت زمان ۱۰۰ ثانیه
شکل(٤–٣٢) نمایش میزان عناصر موجود در نمونه ٥ حاصل از آنالیز XPMA با جریان اشعه ایکس 1mA و ولتاژ 50kV در خلاء در مدت زمان ۱۰۰ ثانیه
شکل(٤–٣٣) نمایش میزان عناصر موجود در نمونه ٦ حاصل از آنالیز XPMA با جریان اشعه ایکس 1mA و ولتاژ 50kV در خلاء در مدت زمان ۱۰۰ ثانیه
شکل(٤-٤) نمودار مربوط به میزان مقدار CaF ₂ موجود در نمونهها در آنالیز XPMA
شکل(٤-٣٥) نمودار مربوط به میزان مقدار MgF ₂ موجود در نمونهها در آنالیز XPMA
شکل(S=۳۹) مقایسه مقادیر CaF ₂ و MgF ₂ موجود در نمونهها حاصل از آنالیز XPMA
شکل(٤-٣٦) نمایش تست آستانه تخریب

چکیدہ

در این پایاننامه، قرصهایی با مواد MgF₂ و CaF₂ با درصدهای مختلفی از CaF₂ تهیه شده، لایههای نازکی از آنها با استفاده از روش فیزیکی PVD بوسیله دستگاه Balzer روی زیرلایه BK7 تهیه گردید. جهت مطالعه مورفولوژی و خواص ساختاری نمونههای بدست آمده، از آنالیزهای XRD و SEM و برای شناسایی درصد عناصر موجود در آنها از تست RBS و XPMA استفاده شد. مطالعه و بررسی خواص اپتیکی لایههای تهیه شده با استفاده از روش آنالیز طیف عبوری آنها در محدوده ۳۰۰ تا ۱۲۰۰ نانومتر انجام شد. برای بررسی تغییرات آستانه تخریب، آزمایش تخریب با لیزر MGY2AG در هارمونیک دوم طول موج ۱۰۶۵ نانومتر (۲۳۰ نانومتر) انجام گرفت. نتایج بدست آمده نشان میدهند که نمونه حاصل از مخلوط MgF2 و (۲۰٪) CaF2 بهترین شرایط را برای استفاده در آینه ضدبازتاب دارا میباشد.

واژههای کلیدی: آینه ضدبازتاب، روش لایه نشانی PVD، آستانه تخریب، MgF₂، GF₂،

مقدمه

لایه نشانی به معنی نشاندن لایهای نازک از ذرات بر روی اجسام مورد نظر در یک محیط دارای خلأ نسبی میباشد. این عمل به واسطه پلاسمای ایجاد شده در این محیط صورت می گیرد (پلاسما گازی متشکل از یونها و الکترونهای آزاد است). عمل لایه نشانی به روشهای مختلفی قابل انجام است. در روش لایه نشانی بخار فیزیکی (PVD) مادهای که لایه نشانی میشود از یک جامد یا مایع به دست می آید. در روش لایه نشانی بخار شیمیایی (CVD) مادهای که لایه نشانی میشود از بخار مادهای پس از تجزیه حرارتی آن روی یک سطح داغ به دست می آید. با لایه نشانی روی شیشهها می توان آینههایی با خواص گوناگون برای اهداف معین در مورد بازتاب، جذب، عبور و افزایش آستانه تخریب ساخت.

جهان علمی اطراف ما به شدت در امر بازتاب مجذوب شده است. مواد ضدبازتاب تنها از جنبه قدرت بالایشان در جذب مورد توجه نیستند بلکه آن دسته از ویژگیها و خصوصیاتی که به آن-ها این امکان را می دهد نیز از دید دانشمندان جالب و قابل بررسی است. برای درک این موضوع ما باید تولید رنگها را از یک سطح و روشهای کنترل آنها را بهتر بدانیم. می توانیم مکانیزم تولید رنگ را به دستههای مختلف یعنی پروسه انکسار، تداخل، تفرق، جذب و تابش دستهبندی کنیم. به عنوان مثال رنگ تولید شده در فیلمهای نازک، یک حباب یا پرهای یک طاووس ناشی از پدیده تداخل می-باشد. رنگ آسمان نیز در اثر پدیده تفرق تابشها و رنگ رنگین کمان در نتیجه پدیده شکست می-باشد. با فرض اینکه ما اطلاعات گستردهای در زمینه پروسه تولید رنگها داریم، شیوه کنترل آنها را

به هنگام خروج از یک سطح مورد بررسی قرار میدهیم تا بتوانیم خصوصیات و ویژگیهای ضدانعکاس آن سطح را اندازهگیری کنیم. با ظهور موج اپتیکی هنگامی که رنگها را به طور اختصاصی تر از نقطه نظر طول موج نوری مورد بررسی قرار میدهیم میبینیم که دو پدیده تولید رنگ و ویژگی ضدانعکاس سطح با یکدیگر رابطه تنگاتنگی دارند. مثلا در بیشتر ساختارهای غیر متحرك شيء سبز در نتيجه ويژگي ضدانعكاسش نسبت به بقيه طول موج نور تابيده شده پديدار مي-شود، یعنی این شیء در مقابل تابش نور تمام طول موجها به جز آن بخشی که منجر به تولید رنگ سبز میشود را جذب میکند. مثالی دیگر از این نوع سیستمها پر طاووس میباشد، یعنی پر طاووس تنها آن بخش از طول موجهایی را منعکس میکند که وقتی با هم تداخل پیدا میکنند رنگ سبز تولید مي كنند و بقيه طول موجها را جذب مي كند يا به عبارتي در مقابل بقيه طول موجها از خود خاصيت ضدبازتاب نشان میدهد. از این نوع رنگها که رنگهای فیزیکی نامیده میشود در محیط اطراف بسیار زیاد است مثل رنگ بال.های پروانه، رنگ پوست مار و... . چنانچه ما طبیعت تولید رنگ را بيشتر مورد بررسي قرار دهيم يک وجه اشتراکي بين انواعي که در بالا مطرح شد وجود دارد و آن اين است که اغلب آنها (سطوح رنگی) به صورت میکرو و یا حتی نانو ساختار میباشند و یک سطح صاف و مسطح نیستند. همانطور که میدانیم سطوح صاف و صیقلی نسبت به سطوحی که زبرتر و ناهموارتر هستند درخشانتر میباشند. شاید اولین واساسیترین دلیلی که برای این پدیده طبیعی به ذهن میرسد این باشد که این امر به خاطر کاهش بازتاب از سطوح ناهموار نسبت به سطوح هموار میباشد. اما این تصور نتیجه یک دلیل اصلیتر یعنی چگالی نوری است که بعدها ضریب شکست نامیده شد. این ضریب ماده واسط را از لحاظ سرعت نور در آن نسبت به سرعت نور در هوا توصیف مي کند.

هر گونه تغییر در سرعت نور به دلیل وجود مواد مختلف با ضریب شکستهای مختلف میباشد، که این امر به عنوان یک اختلال یا اغتشاش نوری برای چشم و یا هر آشکارساز نوری شناخته می شود. چنانچه مواد دارای ضریب شکست یکسانی باشند آن گاه این اختلال صفر می شود. به عنوان مثال اگر یک لیوان غوطهور در آب خیلی قابل تشخیص نیست به دلیل هماهنگ بودن ضریب شکست لیوان با ضریب شکست آب می باشد که در نتیجه بازتاب از سطح لیوان کاهش می یابد. بنابراین می-توانیم نتیجه بگیریم که هرچه ضریب شکست یک ماده با ضریب شکست هوا (n=1) هماهنگ تو و