

لهم اجعلني  
من عبادك



**دانشگاه آزاد اسلامی  
واحد تهران مرکزی**

**دانشکده علوم پایه، گروه فیزیک**

پایان نامه برای دریافت درجه کارشناسی ارشد (M.Sc)

**گرایش:** ذرات بنیادی و نظریه میدان ها

**عنوان:**

تک قطبی های مغناطیسی در کرومودینامیک کوانتومی

**استاد راهنما:**

دکتر شهنوش رفیع بخش

**استاد مشاور:**

دکتر ناهید احمدی

**پژوهشگر:**

مجتبی اشراقی

**تابستان ۱۳۹۱**

بسمه تعالیٰ

### تعهد اصالت پایان نامه کارشناسی ارشد

این‌جانب مجتبی اشراقی دانشجوی کارشناسی ارشد رشته فیزیک ذرات بنیادی و نظریه میدان‌ها با شماره دانشجویی ۸۹۰۶۷۰۱۵۸۰۰ اعلام می‌نمایم که کلیه مطالب مندرج در این پایان نامه با عنوان : تک قطبی‌های مغناطیسی در کرومودینامیک کوانتومی، حاصل کار پژوهشی خود بوده و چنانچه دستاوردهای پژوهشی دیگران را مورد استفاده قرارداده باشم، طبق ضوابط و رویه‌های جاری، آن را ارجاع داده و در فهرست منابع و مأخذ ذکر نموده‌ام. علاوه بر آن تاکید می‌نمایم که این پایان نامه قبل از احراز هیچ مدرک هم سطح، پایین‌تر و یا بالاتر ارائه نشده و چنانچه در هر زمان خلاف آن ثابت شود، بدینوسیله متعهد می‌شوم در صورت ابطال مدرک تحصیلی ام توسط دانشگاه، بدون کوچکترین اعتراض آن را بپذیرم.

تاریخ و امضاء

بسمه تعالى

در تاریخ : ۱۳۹۱/۰۶/۰۲

دانشجوی کارشناسی ارشد آقای مجتبی اشرفی از پایان نامه خود دفاع نموده  
و با نمره ۱۸/۵ به حروف هجده و نیم و با درجه عالی  
مورد تصویب قرار گرفت.

امضاء استاد راهنما

## تقدیم به

همسر مهربانم

که تمامی موفقیت ها و لحظات به یادماندنی ام را مدیون او هستم

## **تشکر و قدردانی:**

با تشکر فراوان از استاد بزرگوارم سرکار خانم دکتر رفیع بخش  
که در طی تمامی مراحل نگارش این پایان نامه از هیچ کوششی دریغ ننمودند  
و با سپاس از استاد ارجمند سرکار خانم دکتر احمدی

## فهرست

صفحه	عنوان	
۱	مقدمه	-۱
۱	دستاوردهای دیراک در زمینه تک قطبی مغناطیسی	۱-۱
۳	مشاهده تک قطبی مغناطیسی	۱-۲
۵	کرومودینامیک کوانتومی	۱-۳
۶	تک قطبی مغناطیسی و تصویر آبلی	۱-۴
۶	ساختار پایان نامه	۱-۵
۸	گروه های تقارنی و شکست خودبخودی تقارن	-۲
۸	نظریه گروه ها	۲-۱
۱۹	شکست خوبخودی تقارن کلی	۲-۲
۲۸	ابررسانایی	-۳
۳۱	تولید جرم فوتون در یک ابررسانا : اثر مایسنر	۳-۱
۳۶	کوانتش شار در یک ابر رسانا	۳-۲
۴۱	تک قطبی های مغناطیسی : تاریخچه و مدل های ارائه شده	-۴
۴۲	تک قطبی دیراک	۴-۱
۴۴	تک قطبی ها و یکتایی	۴-۲
۴۵	تک قطبی وو-یانگ غیرآبلی	۴-۳
۴۸	مدل جورجی-گلاشو	۴-۴
۵۴	مدل توفت	۴-۵
۶۲	تک قطبی های مغناطیسی و ثبیت پیمانه آبلی	-۵
۶۳	ثبت پیمانه آبلی	۵-۱
۶۵	وقوع تک قطبی ها در یک پیمانه آبلی	۵-۲
۷۶	نتیجه گیری	-۶
۸۰	فهرست منابع	

# ۱ - مقدمه

## ۱-۱ دستاوردهای دیراک درزمینه تک قطبی مغناطیسی

زمانی که القای الکترومغناطیسی کشف گردید و این مفهوم بنا نهاده شد که مغناطیس از حرکت بارهای الکتریکی ایجاد می‌گردد، میدان‌های الکتریکی و مغناطیسی به عنوان اولین مثال‌های مهم یکپارچگی در فیزیک مطرح گردیدند. رفتار کامل میدان الکترومغناطیسی توسط جمیز کلارک ماکسول<sup>۱</sup> در سال ۱۸۶۴، در ۴ معادله اساسی خلاصه گردید که بعدها به معادلات ماکسول مشهور شدند:

$$\nabla \cdot \mathbf{E} = \rho, \quad \nabla \cdot \mathbf{B} = 0, \quad \nabla \times \mathbf{E} = -\frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}, \quad \nabla \times \mathbf{B} = \mathbf{j} + \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} \quad (1-1)$$

که در آن  $\rho$  و  $\mathbf{j}$  به ترتیب چگالی بار الکتریکی و جریان الکتریکی هستند. در این معادلات به دلیل عدم وجود چگالی بار مغناطیسی و جریان مغناطیسی یک عدم تقارن بد شکلی وجود دارد. این برابر آن است که بگوییم هیچ ذراتی وجود ندارند که منشا میدان مغناطیسی باشند. البته بسیار طبیعی است که وجود آن‌ها برای ما یک سوال باشد حتی اگر هیچ گاه آن‌ها را نیابیم.

---

<sup>1</sup> James Clerk Maxwell

اولین شخصی که به موضوع وجود و یا عدم وجود تک قطبی مغناطیسی<sup>۲</sup> پرداخت پائول دیراک<sup>۳</sup> در سال ۱۹۳۱ بود. سپس تک قطبی به عنوان انتهای یک سولونوئید با شعاع بسیار کوچک و بسط یافته تا بی نهایت در نظر گرفته شد. اولین مشکل زمانی پدیدار گشت که تک قطبی در نظریه الکترومغناطیس قرار گرفت یعنی  $\rho_m = \nabla \cdot \mathbf{B}$  (که  $\rho_m$  چگالی بار مغناطیسی است)، در این حالت میدان مغناطیسی نمی‌تواند به صورت چرخش کل پتانسیل برداری  $\mathbf{A} = \mathbf{B} = \nabla \times \mathbf{A}$  توصیف گردد (در این حالت دیراک دریافت که به منظور تعریف هر دوی بار مغناطیسی و پتانسیل برداری در نظریه، پتانسیل برداری مجبور است که در یک جهت نامتناهی باشد، بنابراین میدان مغناطیسی به شکل زیر دریافت کرد:)

تعریف می‌گردد:

$$\mathbf{B} = (\nabla \times \mathbf{A}) - 2\pi\delta^{(3)}(\hat{x} - \hat{n}) \quad (2-1)$$

تکینگی در یک جهت عموماً به عنوان ریسمان دیراک<sup>۴</sup> شناخته می‌شود و می‌تواند به طور فیزیکی با سولونوئید نامتناهی از تک قطبی تا بی نهایت، مشارکت یابد. شایان ذکر است که اگرچه پتانسیل برداری به طور یکتا تعریف نشده است، ممکن است جهت تکینگی توسط اعمال یک تبدیل پیمانه‌ای میدان تغییر کند که در این صورت فیزیک آن ناورداد باقی می‌ماند. بنابراین، ریسمان دیراک یک خاصیت ناوردای پیمانه‌ای نیست و نمی‌تواند به طور تجربی رصد گردد.

از آنجایی که ریسمان دیراک قابل مشاهده نمی‌باشد، دیراک نشان داد [1] که اگر تک قطبی مغناطیسی وجود داشته باشد، بار الکتریکی می‌بایست کوانتیزه باشد، یعنی تمامی بارهای الکتریکی می‌بایست مضرب صحیحی از واحد بنیادی  $e$  باشند.

<sup>2</sup> Magnetic Monopole

<sup>3</sup> Paul Dirac

<sup>4</sup> Dirac String

شرط کوانتش دیراک<sup>۵</sup> به شکل زیر تعریف می‌گردد:

$$qg = 2\pi\hbar n \quad (3-1)$$

که در آن  $q$  و  $g$  به ترتیب بار الکتریکی و مغناطیسی هستند که در طبیعت وجود دارد.

در حقیقت کوانتش بار الکتریکی در طبیعت مشاهده شده است ولی تا کنون هیچ کس نتوانسته توجیه مناسبی برای آن بیابد. این مباحث باعث گردیده که بسیاری از فیزیکدانان مطرح، اعتقادی قوی به وجود تک قطبی مغناطیسی داشته باشند. البته مشهورترین جمله در این ارتباط بی‌شک سخن دیراک بوده است:

«تنها چیزهایی در این جهان باعث تعجب هستند که خداوند هیچ استفاده ای برای آن‌ها قرار نداده باشد»

## ۲-۱ مشاهده تک قطبی مغناطیسی

تا به امروز هیچ کس موفق به دیدن تک قطبی‌های مغناطیسی نشده است. هرچند، معضلات زیادی در این چنین مشاهده ای وجود دارد، اما از آن جایی که در تمامی مدل‌های یکپارچگی که خصوصیات تک قطبی با جزئیات مورد محاسبه قرار می‌گیرد، می‌توانیم بفهمیم که دارای جرم بسیار زیادی می‌باشد که به طور خاص، برخی مدل‌ها جرمی از مرتبه  $10^{16} GeV$  را برای آن تخمین می‌زنند.

دو ابزار اصلی انسان برای رصد کردن یک ذره جدید، شتاب دهنده‌های ذرات مانند برخورد دهنده<sup>۶</sup> بزرگ هادرتونی و پرتوهای کیهانی هستند که ضرورتاً ذراتی با محدوده‌ی بزرگی از انرژی می‌باشند

<sup>5</sup> Dirac's Quantization Condition

که به طور طبیعی در کیهان شتاب گرفته اند. این ها به طور ثابت به زمین برخورد می کنند و می توانند در مشاهدات فضایی رصد گردند.

شتاب دهنده های ذرات دارای حوزه محدودی از انرژی هستند و بنابراین جای تعجبی ندارد که هیچ کس تا کنون موفق به دیدن تک قطبی ها نشده است. تمامی کاری که می تواند با این فناوری انجام داد، اعمال یک قید پایین به جرم تک قطبی است.<sup>[۲]</sup> از این رو امید به دیدن تک قطبی های مغناطیسی معطوف به پرتوهای کیهانی گردیده است.

حرارت کیهان کنونی خیلی کمتر از آن است که منجر به خلق تک قطبی شود. با این وجود سناریو کیهان شناختی استاندارد بیان می کند که تک قطبی ها در مراحل اولیه کیهان ما خلق شده اند و بنابراین ما انتظار وجود یک شار هرچند کوچک از تک قطبی های مغناطیسی را داریم.<sup>[۲]</sup>

این حقیقت که ما تا کنون تک قطبی های مغناطیسی را مشاهده نکرده ایم می تواند از دو منظر برداشت شود: یا مدل ما از تاریخچه کیهان اشتباه است و باید دوباره ساختارسازی شود و یا از آنجایی که معضلات تجربی زیادی در مشاهده تک قطبی ها به دلیل کندی و کم تعدادی آن ها در پرتوهای کیهانی وجود دارد از این رو تک قطبی های مغناطیسی همچنان چالشی عظیم برای فیزیکدانان هستند که تلاش می کنند تا آن ها را مشاهده کنند.

اگر روزی تک قطبی های مغناطیسی به صراحة دیده شوند، این مطلب را پوشش می دهد که یک نظریه بزرگ یکپارچه متنضم مدل استاندارد باشد.

---

<sup>6</sup> Collider

### ۳-۱ کرومودینامیک کوانتومی<sup>۷</sup> (QCD)

در فیزیک نظری کرومودینامیک کوانتومی یک نظریه برای برهم کنش های قوی است، یک نیروی بینیادی برهم کنش میان کوارک ها<sup>۸</sup> و گلئون ها<sup>۹</sup> را که به تولید هادرон می انجامد، توصیف می کند. کرومودینامیک کوانتومی به نوعی مطالعه نظریه یانگ - میلز در  $SU(3)$  (کوارک های باردار رنگی) می باشد. کرومودینامیک کوانتومی یک نظریه میدان کوانتومی برای یک نوع خاص است که نظریه پیمانه ای غیرآبلی خوانده می شود. این نظریه بخش مهم مدل استاندارد فیزیک ذرات است.

کرومودینامیک کوانتومی دارای دو خاصیت بسیار مهم است:

۱- محبوس شدگی<sup>۱۰</sup> : بدین معناست که نیروی میان کوارک ها با جدادشدنشان کاهش نمی یابد.

به این دلیل که جدایی دو کوارک مقدار نامحدودی از انرژی را می طلبد، بنابراین آن ها به طور دائم درون هادرون مقید می مانند که از پروتون و نوترون می توان به عنوان مثال یاد کرد.

۲- آزادی مجانبی<sup>۱۱</sup> : بین معناست که در برهم کنش های بسیار پر انرژی کوارک ها و گلئون ها به سرعت واکنش می دهند. این پیشگویی کرومودینامیک کوانتومی ابتدا در سال ۱۹۷۰ توسط دیوید پولیتزر<sup>۱۲</sup>، فرانک ویلچک<sup>۱۳</sup> و دیوید گراس<sup>۱۴</sup> کشف گردید. آن ها برای این کار در سال ۲۰۰۴ موفق به کسب جایزه نوبل گردیدند.

<sup>7</sup> Quantum Chromodynamics

<sup>8</sup> Quarks

<sup>9</sup> Gluon

<sup>10</sup> Confinement

<sup>11</sup> Asymptotic Freedom

<sup>12</sup> David Politzer

<sup>13</sup> Frank Wilczek

## ۱-۴ تک قطبی های مغناطیسی و تصویر آبلی<sup>۱۵</sup>

تک قطبی های آبلی به صورت نتیجه ای از تصویر آبلی از میدان های پیمانه ای غیرآبلی هستند که به وسیله توفت [۳] پیشنهاد گردید. تصویر آبلی یک ثابت پیمانه ای<sup>۱۶</sup> جزیی است که تحت آن درجات آزادی ثابت نشده باقی می مانند.

به عنوان مثال تصویر آبلی یک نظریه با تقارن پیمانه ای  $SU(N)$  به یک نظریه با تقارن پیمانه ای  $[U(1)]^{N-1}$  می انجامد. از آنجاییکه گروه تقارن پیمانه ای  $SU(N)$  یک گروه فشرده است، گروه تقارنی پیمانه ای باقی مانده نیز فشرده می باشد. اما نظریه های پیمانه ای آبلی با گروه های تقارن پیمانه ای فشرده، دارای تک قطبی های آبلی هستند. بنابراین نظریه پیمانه ای  $SU(N)$  در پیمانه آبلی دارای تک قطبی های آبلی هستند.

## ۵-۱ ساختار پایان نامه

پایان نامه حاضر مبتنی بر بررسی مدل های ارائه شده در خصوص تک قطبی های مغناطیسی از تک قطبی دیراک تا مدل های ارائه شده توسط فیزیکدانانی چون توفت، پلیاکوف ، جورجی- گلاشو و ... می باشد. پس از این مقدمه در فصل دوم سعی گردیده است ابتدا نگاهی کوتاه به نظریه گروه های تقارنی انداخته شده و گروه های تقارنی که در مباحث مرتبط با تک قطبی های مغناطیسی وارد می شوند، مورد بررسی قرار گیرد. سپس در بخش دوم پدیده شکست خوبخودی تقارن معرفی شده و کارکرد آن در ارائه مدل های تک قطبی مغناطیسی روشن می گردد.

<sup>14</sup> David Gross

<sup>15</sup> Abelian Projection

<sup>16</sup> Gauge Fixing

فصل سوم اختصاص به مبحث پر اهمیت ابررسانایی و نقش آن در اثبات وجود تک قطبی های مغناطیسی دارد.

در فصل چهارم تاریخچه ای از نظریات فیزیکدانان در خصوص وجود و یا عدم وجود تک قطبی مغناطیسی ارائه می شود و در انتهای این فصل مدل های مختلف بررسی تک قطبی ها مورد بحث و بررسی قرار می گیرد.

در فصل پنجم با استفاده از مبحث ثبیت پیمانه آبلی، به اثبات تک قطبی مغناطیسی و بار آن در گروه های تقارنی  $SU(2)$  و  $SU(3)$  می پردازیم و در انتها سعی خواهیم کرد پس از جمع بندی مطالب ارائه شده مسیری را برای مطالعات بیشتر ارائه نماییم.

## ۲- گروه های تقارنی و شکست خودبخودی تقارن

### ۱-۲ نظریه گروه ها

در بررسی ابعاد وجودی تک قطبی های مغناطیسی دو مفهوم اصولی نظریه گروه ها<sup>۱</sup> و تقارن<sup>۲</sup> نقش به سزاوی را در ارائه مدل ها و نظریات در این خصوص ایفا می کنند. در این فصل پس از تعریف گروه و خواص مقدماتی آن با ارائه مثال هایی کاربردی به معرفی گروه های مورد استفاده در مبحث تک قطبی های مغناطیسی خواهیم پرداخت و سپس با بررسی شکست خودبخودی تقارن، نقش آن را در پدیده تک قطبی مورد پژوهش قرار خواهیم داد.

### ۱-۱-۲ گروه

بطورکلی گروه ساختار بسیار ساده ای دارد، زیرا تنها یک عمل در آن تعریف شده است. تعریف: یک گروه عبارتست از یک مجموعه  $G$  به همراه یک عمل دوتایی  $G \times G \rightarrow G$ :\* و یک عنصر  $e \in G$ ، به نحوی که دارای ویژگی های زیر باشد:

---

<sup>1</sup> Group Theory

<sup>2</sup> Symmetry

الف- شرکت پذیری<sup>۳</sup>

$$\forall a, b, c \in G \quad (a * b) * c = a * (b * c) \quad (1-2)$$

ب- عضو خشی<sup>۴</sup>

$$\exists e \in G, \forall a \in G \quad a * e = e * a = a \quad (2-2)$$

ج- عضو وارون<sup>۵</sup>

$$\forall a \in G, \exists a^{-1} | a^{-1} * a = a * a^{-1} = e \quad (3-2)$$

تعريف: هرگاه که خاصیت  $a * b = b * a$  در گروه وجود داشته باشد، گروه آبلی<sup>۶</sup> خوانده می شود

و در غیر اینصورت گروه غیر آبلی<sup>۷</sup> است.

## ۲-۱-۲ انواع گروه ها

انواع مختلفی از گروه ها وجود دارند همانند گروه های پیوسته و گسسته. یک گروه گسسته دارای

تعداد نامتناهی از عناصر می باشد. از مهمترین گروه های گسسته می توان به گروه های وارون پاریته<sup>۸</sup>

$P$ , همیوغ بار<sup>۹</sup>  $C$  و تقارن های وارون زمان<sup>۱۰</sup>  $T$  اشاره نمود. هرچند اکنون ما بیشتر به گروه های

پیوسته ای نظری چرخش که وابسته به یک مجموعه از زوایای پیوسته هستند، علاقمند می باشیم.

---

<sup>3</sup> Associative

<sup>4</sup> neutral element

<sup>5</sup> Inverse element

<sup>6</sup> Abelian Group

<sup>7</sup> Non-Abelian Group

<sup>8</sup> Parity Inversion

<sup>9</sup> Charge Conjugation

<sup>10</sup> Time-reversal

## گروه $O(2)$

برای نشان دادن برخی مفاهیم مقدماتی بهتر است از گروه ساده ای همانند  $O(2)$  یا همان گروه

چرخش دو بعدی شروع کنیم. البته باید گفت حتی این گروه ساده نیز سرشار از محتویات است.

هدف ما ساخت نمایش کاهش ناپذیر<sup>۱۱</sup> از  $O(2)$  است. اما ابتدا مجبوریم چندین تعریف را

ارائه کنیم.

اگر  $(x, y)$  مختصات نقطه ای را روی یک صفحه مشخص کند آن گاه بدین معناست که طبق قضیه

فیثاغورث، طول  $x^2 + y^2$  تحت چرخش حول مبدأ ناوردا می باشد.

اگر ما صفحه را به انداز  $\theta$  بچرخانیم، آن گاه مختصات  $(x', y')$  نقطه مشابه در سیستم جدید به

شکل زیر خواهد بود:

$$\begin{pmatrix} x' \\ y' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cos \theta & \sin \theta \\ -\sin \theta & \cos \theta \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x \\ y \end{pmatrix} \quad (4-2)$$

که ما به طور خلاصه آن را به این شکل نشان می دهیم:

$$x^{i'} = O^{ij}(\theta) x^j \quad (5-2)$$

که در آن  $x = x^1$  و  $y = x^2$  می باشد. برای زوایای کوچک رابطه فوق می تواند به شکل زیر

تنزیل یابد :

$$\delta x^i = \theta \epsilon^{ij} x^j \quad (6-2)$$

که  $\epsilon^{ij}$  پاد متقارن بوده و  $1$

---

<sup>۱۱</sup> Irreducible representation

گروه چرخش  $O(2)$ ، گروه متعامد در دو بعد خوانده می شود و در واقع می تواند به صورت یک مجموعه از تمامی ماتریس های متعامد دو بعدی حقیقی تعریف گردد. هر ماتریس متعامد می تواند به شکل نمایی یک تک ماتریس پادمتقارن  $\tau$  نوشته شود: [۴]

$$O(\theta) = e^{\theta\tau} \equiv \sum_{n=0}^{\infty} \frac{1}{n!} (\theta\tau)^n$$

$$\tau = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ -1 & 0 \end{pmatrix} \quad (7-2)$$

با نوشتن  $e^{\theta\tau}$  به صورت زیر، به نتیجه جالبی دست خواهیم یافت :

$$e^{\theta\tau} = \cos \theta \mathbf{1} + \tau \sin \theta = \begin{pmatrix} \cos \theta & \sin \theta \\ -\sin \theta & \cos \theta \end{pmatrix} \quad (8-2)$$

تمام عناصر  $O(2)$  با یک زاویه  $\theta$  پارامتری شده اند. بنابراین می گوییم  $O(2)$  یک گروه تک پارامتری است یعنی که دارای یک بعد است.

$$\det(O O^T) = \det O \det O^T = (\det O)^2 = 1 \quad (9-2)$$

و این بدان معناست که دترمینان  $O$  برابر  $1 \pm 1$  است، اگر ما این دترمینان را برابر یک بگیریم آن گاه زیرگروه حاصله  $SO(2)$  یا ماتریس های متعامد ویژه<sup>۱۲</sup> در دو بعد نامیده می شود.

گروه  $SO(2)$

چرخش هایی که تاکنون مورد مطالعه قرارداده ایم، اعضایی از گروه  $SO(2)$  بوده اند. هرچند زیرمجموعه های نادری نیز وجود دارند که در آن، دترمینان  $O$  برابر  $-1$  است. این زیرمجموعه ها شامل مولفه های  $SO(2)$  برابر ماتریس زیر می باشند: [۴]

---

<sup>12</sup> Special Orthogonal Matrices

$$\begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix} \quad (10-2)$$

این تبدیل آخر متناظر با تبدیل پاریته<sup>۱۳</sup> به شکل زیر است:

$$x \rightarrow x \quad (11-2)$$

$$y \rightarrow -y$$

تبدیل پاریته  $P$  یک صفحه را در نظر می‌گیرد و آن را روی تصویر آینه‌ای اش ترسیم می‌کند و بنابراین یک تبدیل گسسته است نه پیوسته.

هر چرخش، یک پایه متعامد بهنجار را به دیگر پایه متعامد بهنجار تبدیل می‌کند. اگر  $R$  یک چرخش دلخواه و  $(e_1, e_2, e_3)$  پایه‌های فضای  $\mathcal{R}^2$  باشند، آن گاه شرط تعامد بهنجار به شکل زیر تعریف می‌گردد:

$$R^T R = I \quad (12-2)$$

که  $R^T$  ماتریس ترانهاده<sup>۱۴</sup> است و  $I$  ماتریس یکانی<sup>۱۵</sup>  $2 \times 2$  می‌باشد. ماتریس‌های اینچنینی را ماتریس‌های متعامد گویند و گروهی که شامل تمامی این ماتریس‌های  $2 \times 2$  متعامد است را گروه  $O(2)$  می‌نامند که پیش از راجع به آن صحبت نمودیم.

برای یک ماتریس متعامد داریم:

$$\begin{aligned} \det R^T &= \det R \\ (\det R)^2 &= 1 \\ \det R &= \pm 1 \end{aligned} \quad (13-2)$$

<sup>13</sup> Parity Transformation

<sup>14</sup> Transpose

<sup>15</sup> Unitary

بنابراین زیرگروهی که در آن  $\det R = +1$  باشد، گروه متعامد ویژه در دو بعد یا  $SO(2)$  گویند.

یکی از خواص مهم گروه ها این است که آن ها به طور یکتا توسط قوانین ضرب خودشان مشخص می گردند، یعنی هرگاه مجموعه ای از قانون ضرب گروه خاصی پیروی کند، بدان معناست که به شکل نمایش آن گروه درآمده است. به عنوان مثال می توانیم محاسبه کنیم که چگونه یک میدان تحت چرخش تبدیل می شود.

ابتدا عملگر  $L$  را به شکل زیر تعریف می نماییم:

$$L \equiv i\epsilon^{ij}x^i \frac{\partial}{\partial x^j} = i(x^1\partial^2 - x^2\partial^1) \quad (14-2)$$

و  $U(\theta)$  به صورت تابع نمایی عملگر  $L$  تعریف می گردد:

$$U(\theta) \equiv e^{i\theta L} \quad (15-2)$$

حال یک میدان اسکالر میدانی است که تحت  $SO(2)$  به شکل زیر تبدیل می شود:

$$U(\theta)\phi(x)U^{-1}(\theta) = \phi(x') \quad (16-2)$$

همچنین می توانیم یک میدان برداری تعریف کنیم که در آن  $\vec{t}$  که نشان دهنده مختصه این میدان برداری است نیز تحت تبدیل می چرخد.

$$U(\theta)\phi^i(x)U^{-1}(\theta) = O^{ij}(-\theta)\phi^j(x') \quad (17-2)$$