

به نام خدا



دانشگاه صنعتی اصفهان

دانشکده فیزیک

# روش گروه بازبهنجارش غیراختلالی

پایان نامه کارشناسی ارشد فیزیک

رضا توکلی دینانی

استاد راهنما

دکتر فرهاد شهبازی

۱۳۸۸



دانشگاه صنعتی اصفهان

دانشکده فیزیک

پایان نامه‌ی کارشناسی ارشد رشته فیزیک

تحت عنوان

روش گروه بازبهنجارش غیراختلالی

توسط

رضا توکلی دینانی

در تاریخ ۱۳۸۸/۱/۱۷ توسط کمیته تخصصی زیر مورد بررسی و تصویب نهایی قرار گرفت.

- |                             |                             |
|-----------------------------|-----------------------------|
| دکتر فرهاد شهبازی           | ۱- استاد راهنمای پایان نامه |
| دکتر سید اکبر جعفری         | ۲- استاد مشاور پایان نامه   |
| دکتر سید جواد هاشمی فر      | ۳- استاد ممتحن داخلی        |
| دکتر کیوان آقابابائی سامانی | ۴- استاد ممتحن داخلی        |
| دکتر فرهاد شهبازی           | سرپرست تحصیلات تکمیلی       |

شکر و سپاس بی حد خداوندی که ما را نعمت وجود و ادراک تا بی‌کران‌ها بخشید.

## با تشکر و قدر دانی

از

خانواده‌ی عزیزم که همیشه مشوق اصلی من در تحصیل بوده‌اند،

استاد راهنمای بزرگوام جناب آقای دکتر شهبازی

به خاطر راهنمایی‌های موثر و مفید ایشان در طول انجام این پایان‌نامه،

استاد مشاور این پایان‌نامه جناب آقای دکتر جعفری

به خاطر آموزش‌های ایشان در زمینه‌ی برنامه‌نویسی به زبان فرترن ۹۰،

اساتید داور این پایان‌نامه آقای دکتر هاشمی‌فر و آقای دکتر سامانی

به جهت مطالعه و داوری این پایان‌نامه،

اساتید دانشکده فیزیک و دوستان عزیزم که مرا در رسیدن به اهدافم یاری کردند

و به این حقیر ابراز محبت داشته‌اند.

کلیه حقوق مادی مترتب بر نتایج مطالعات،  
ابتکارات و نوآوری‌های ناشی از تحقیق موضوع این  
پایان‌نامه متعلق به دانشگاه صنعتی اصفهان است.

تقدیم به

پدر و مادر مهربانم

و به آنکه سبب اتصال زمین و آسمان است.

# فهرست مندرجات

۲	مقدمه	۱
۵	مقدمه‌ای بر فیزیک پدیده‌های بحرانی	۲
۶	نماهای بحرانی، انواع گذار فاز و پارامتر نظم	۱-۲
۸	انرژی آزاد لاندائو در سیستم‌های همگن و ناهمگن	۲-۲
۱۲	درشت دانه کردن در فضای تکانه	۳-۲
۱۴	نظریه‌ی گروه باز بهنجارش ( $RG$ )	۴-۲
۱۶	چند ویژگی از تبدیلات $RG$	۵-۲
۱۸	بستر جاذب	۶-۲
۱۸	انواع نقاط ثابت	۷-۲

۲۰	محاسبه‌ی تابع پارش به روش اختلالی	۸-۲
۲۳	روش گروه باز بهنجارش غیراختلالی	۳
۲۴	رهیافت ویلسون - پولچینسکی	۱-۳
۲۶	رهیافت میدان میانگین موثر	۲-۳
۲۹	معادله شار برای کنش میانگین موثر $\Gamma_k[\phi]$	۳-۳
۳۱	برش در معادلات شار	۴-۳
۳۵	مطالعه‌ی پتانسیل $\phi^4$ به روش غیراختلالی	۴
۳۶	بدست آوردن معادله شار برای پتانسیل	۱-۴
۴۰	توابع آستانه	۲-۴
۴۳	بعد ناهنجار $\eta$	۳-۴
۴۴	پیدا کردن معادله شار برای ضرایب جفت‌شدگی پتانسیل	۴-۴
۴۷	پیدا کردن نقاط ثابت	۵-۴
۵۱	تحلیل رفتار پتانسیل	۶-۴



۵۳	..... بدست آوردن نماهای بحرانی	۷-۴
۵۸	حل عددی معادلات گروه بازبهنجارش غیراختلالی	۵
۵۸	..... مواردی که به حل عددی آنها احتیاج داریم	۱-۵
۶۰	..... محاسبه‌ی عددی انتگرال	۲-۵
۶۲	..... حل دستگاه معادلات جفت شده	۳-۵
۶۷	..... حل دستگاه معادلات دیفرانسیلی مرتبه اول	۴-۵
۶۸	..... حل معادله دیفرانسیلی جزئی غیر خطی	۵-۵
۷۳	نتیجه گیری	۶
۷۴	..... بدست آوردن معادله شار برای کنش میانگین موثر $\Gamma_k[\phi]$	A
۷۷	..... بی بعد و بهنجار کردن معادله‌ی شار پتانسیل برای $O(N)$ مدل	B
۸۰	..... برنامه‌های روشهای حل عددی معادلات گروه بازبهنجارش غیراختلالی به زبان فورتن ۹۰	C
۸۰	..... برنامه‌ی حل انتگرال	۱-C
۸۳	..... برنامه‌ی حل دستگاه معادلات غیر خطی	۲-C

۳-C برنامه‌ی حل دستگاه معادلات دیفرانسیلی مرتبه اول ..... ۸۶

۴-C برنامه‌ی حل معادله دیفرانسیلی جزئی غیر خطی ..... ۸۷

## چکیده

یکی از روش‌هایی که با آن می‌توان رفتار بحرانی سیستم‌های فیزیکی را توصیف کرد روش گروه بازبهنجارش غیراختلالی است. هم‌اکنون این روش، چه از نظر فرمول بندی و چه از نظر استفاده برای توصیف سیستم‌های مختلف، در حال گسترش است. اما مهمترین مشکلی که در این روش وجود دارد معادلات نسبتاً پیچیده‌ی آن است که برای حل این معادلات باید از روش‌های عددی استفاده کنیم. در این پایان‌نامه پس از آشنایی با روش گروه بازبهنجارش غیراختلالی روش‌های عددی مورد نیاز برای حل معادلات مربوطه توضیح داده خواهد شد. با استفاده از روش‌های عددی به سراغ حل معادلات روش گروه بازبهنجارش غیراختلالی برای  $O(N)$  مدل (حالت  $N = 1$ ) می‌رویم و به محاسبه‌ی نقاط ثابت و نماهای بحرانی می‌پردازیم. نتایج بدست آمده وجود نقطه‌ی ثابت گوسی و نقطه‌ی ثابت ویلسون فیش را تایید میکند. همچنین مقادیر بدست آمده برای نماهای بحرانی  $\gamma, \nu, \beta$  و بعد ناهنجار  $\eta$  با مقادیر قبلی بدست آمده بروش گروه بازبهنجارش غیراختلالی تطابق خوبی دارد. تطابق قابل قبول نتایج نهایی، راه را برای استفاده‌ی هر چه بیشتر از روش غیر اختلالی برای توصیف سیستم‌های دیگر، هموار می‌کند.

لغات کلیدی : گروه بازبهنجارش غیر اختلالی، میدان میانگین موثر،  $O(N)$  مدل، پدیده‌های بحرانی.

# فصل ۱

## مقدمه

توصیف رفتار ماکروسکوپی سیستم‌های بس‌ذره‌ای یکی از مهمترین هدف‌های فیزیک دانان ماده چگال بوده و هست. آنها در پی یافتن پاسخ این سوال هستند که چگونه می‌توان از روی مشخصات میکروسکوپی یک سیستم بس‌ذره‌ای رفتار ماکروسکوپی آنرا توصیف کرد؟ طبیعتاً پاسخ این سوال در محاسبه‌ی تابع پارش خواهد بود. اما مهمترین مشکل در این زمینه وجود درجات آزادی زیاد سیستم‌های بس‌ذره‌ای است. وجود این درجات آزادی زیاد محاسبه‌ی تابع پارش را مشکل می‌کند. برای غلبه بر این مشکل ایده‌ی درشت دانه کردن<sup>۱</sup> از دهه‌ی ۶۰ میلادی شکل گرفت. در ایده‌ی درشت دانه کردن با جمع بستن بروی درجات آزادی ریز مقیاس در تابع پارش، اصطلاحاً سیستم فیزیکی درشت دانه می‌شود، سپس بروی درجات آزادی ریز مقیاس سیستم درشت دانه شده جمع می‌زنیم و این کار را تا جایی ادامه می‌دهیم که بروی تمامی درجات آزادی سیستم جمع زده شود. گرچه مسیر کلی این ایده کاملاً شناخته شده بود اما جزئیات چگونگی محاسبه‌ی کمیت‌های فیزیکی در این ایده مشخص نبود. تا اینکه در دهه‌ی ۷۰ میلادی ویلسون<sup>۲</sup> توانست با بسط ایده‌ی درشت دانه کردن نظریه‌ی توانمند گروه بازبهنجارش را ارائه دهد. روش گروه بازبهنجارش ویلسون بر پایه‌ی بسط‌های اختلالی استوار بود. در این روش برای بدست آوردن کمیت‌های فیزیکی نیاز به یک پارامتر کوچک داریم تا بتوان رفتار جفت‌شدگی‌های

---

<sup>۱</sup> Coarse Graining

<sup>۲</sup> Wilson

پتانسیل را توصیف کنیم. بعنوان مثال هنگامی که در سه بعد با مساله‌ی پتانسیل  $\phi^4$  کار می‌کنیم:

$$U(\phi) = a\phi^2 + b\phi^4, \quad (1-1)$$

برای استخراج نتایج فیزیکی از این پتانسیل (از قبیل نقاط ثابت، نوع گذار فاز و نماهای بحرانی) می‌توان ضریب  $b$  را کوچک فرض کرد و در بدست آوردن تابع پارش از بسط بر حسب توان‌های مختلف  $b$  استفاده کرد، و یا اینکه مساله را در چهار بعد حل کرد و به تدریج بعد سیستم را به سمت سه میل داد.

$$\epsilon = 4 - d, \quad (2-1)$$

با اینکار می‌توان مساله را بر حسب توان‌های  $\epsilon$  بسط داد. در هر دو روش اختلالی بالا نیاز داریم که تا مراتب بالای  $\epsilon$  و  $b$  را در معادلات توصیف کننده‌ی رفتار جفت‌شدگی‌های پتانسیل نگه داریم تا نتایج قابل قبولی بدست آوریم که البته کار پر زحمتی خواهد بود.

اما در اواخر دهه‌ی ۸۰ میلادی رهیافت جدیدی از گروه باز بهنجارش توسط وتریج<sup>۳</sup> ارائه شد که در آن نیازی به بسط‌های اختلالی نیست [۵]، [۷] و [۸]. در این روش یک تکانه‌ی برش به نام  $k$  تعریف می‌شود به طوری که تکانه‌های کمتر از  $k$  در تابع پارش وارد نشوند و عبارتی تنها سهم درجات آزادی ریزمقیاس در تابع پارش وارد شود. این کار با دادن جرم‌های سنگین به میدان‌های موجود در تابع پارش انجام می‌شود. اضافه کردن جمله‌ی زیر به پتانسیل باعث دور ریخته شدن سهم تکانه‌های کمتر از  $k$ <sup>۴</sup> در تابع پارش می‌شود:

$$\Delta S_k[\chi] = \frac{1}{\mathcal{V}} \int \frac{d^d q}{(2\pi)^d} \chi(q) R_k(q) \chi^*(q). \quad (3-1)$$

با میل دادن تکانه برش  $k$  به سمت صفر، تمامی درجات آزادی انتگرال‌گیری شده، پتانسیل ماکروسکوپی سیستم بدست می‌آید. در این رهیافت، رفتار پتانسیل و جفت‌شدگی‌های آن را می‌توان با معادله‌ی شار گاما<sup>۵</sup> توصیف کرد [۵]، [۶]، [۷]، [۸]، [۹] و [۱۰].

$$\frac{\partial}{\partial k} \Gamma_k[\phi] = \frac{1}{\mathcal{V}} Tr \frac{\frac{\partial R_k}{\partial k}}{\Gamma_k^{(r)}[\phi] + R_k}. \quad (4-1)$$

معادله‌ی (۴-۱) یک معادله‌ی دیفرانسیلی جزئی غیرخطی است که بدون استفاده از هرگونه تقریبی بدست آمده است. با استفاده از آن می‌توان نقاط ثابت جفت‌شدگی‌های پتانسیل را پیدا کرد و همچنین رفتار آنها را بر

<sup>۳</sup> C. Wetterich

<sup>۴</sup>  $k$  را تکانه‌ی برش می‌نامند.

<sup>۵</sup> گاما ( $\Gamma_k$ )، کنش میانگین موثر است.

حسب مقیاس  $t$  بیان کرد. گرچه معادله‌ی (۱-۴) به صورت غیراختلالی بدست آمده اما برای حل آن باید از کمی تقریب استفاده شود علاوه بر این، حل این معادله به صورت تحلیلی جز در موارد خاص امکان پذیر نیست. با پیشرفت روش‌های حل عددی معادلات دیفرانسیلی، حل (۱-۴) امکان پذیر شده و همین مساله محققان فیزیک پدیده‌های بحرانی را به سمت استفاده از رهیافت غیراختلالی گروه بازبهنجارش سوق داده است.

آنچه که ما در این پایان‌نامه به آن خواهیم پرداخت روش‌های حل عددی معادلات گروه بازبهنجارش غیراختلالی است. ما به سراغ حل معادلات  $O(N)$  مدل می‌رویم و نتایج کار خود را با نتایج کارهای قبلی انجام شده بروش گروه بازبهنجارش غیراختلالی مقایسه خواهیم کرد. با در دست داشتن روش‌های حل عددی معادلات گروه بازبهنجارش غیراختلالی، می‌توان به سراغ توصیف مدل‌ها و سیستم‌های فیزیکی مختلف با استفاده از این روش رفت.

ترتیب فصل‌هایی که در این پایان‌نامه آمده به این گونه خواهد بود که ابتدا در فصل دوم مروری بر مفاهیم پدیده‌های بحرانی خواهیم داشت. مفاهیمی از قبیل نماهای بحرانی، کلاس جهان‌شمولی، نقاط ثابت و انواع گذار فاز. علاوه بر این با نظریه‌ی گروه بازبهنجارش آشنا می‌شویم. در فصل سوم با ایده و فرمول بندی روش گروه بازبهنجارش غیراختلالی آشنا خواهیم شد و در فصل چهارم نتایج این روش برای  $O(N)$  مدل را مرور می‌کنیم. همان‌طور که گفته شد در روش گروه بازبهنجارش غیراختلالی نیاز به حل عددی معادلات خود داریم که این روش‌ها در فصل پنجم توضیح داده می‌شوند. در آخر هم جزئیات روابط مورد استفاده در فصل‌های دوم تا چهارم و همچنین کد برنامه‌های مورد استفاده برای حل عددی معادلات گروه بازبهنجارش غیراختلالی، همگی در قسمت پیوست آورده شده‌اند.

## فصل ۲

# مقدمه‌ای بر فیزیک پدیده‌های بحرانی

فیزیک پدیده‌های بحرانی<sup>۱</sup> یکی از حوزه‌های مورد توجه فیزیکدانان ماده چگال است که در آن فیزیک‌دانها به توصیف رفتار سیستم‌های فیزیکی در نزدیکی نقطه‌ی بحرانی می‌پردازند. نقطه بحرانی دارای شرایطی است که در آن با کوچکترین تغییر در پارامترهای سیستم (از قبیل دما  $T$ ، فشار  $P$ ، میدان مغناطیسی  $H$  و...) سیستم دچار گذار فاز می‌شود و ماهیت فاز آن تغییر می‌کند. آنچه که فیزیک‌دانها را علاقمند به توصیف پدیده‌های بحرانی کرده، وجود جهان‌شمولی در فیزیک آن است. جهان‌شمولی به این معنا که کمیت‌های فیزیکی دو سیستم به ظاهر متفاوت (مثلا سیستم اسپینی و سیستم گاز-مایع) در نقطه‌ی بحرانی رفتار تقریبا یکسانی از خود نشان می‌دهند. به عنوان مثال مغناطش بر حسب دما (برای سیستم اسپینی) و چگالی بر حسب دما (برای سیستم گاز-مایع) به صورت مشابهی رفتار می‌کنند. رفتار سیستم‌های فیزیکی در نزدیکی نقطه‌ی بحرانی یک رفتار توانی است. مثلا اگر بخواهیم در نزدیکی نقطه بحرانی رفتار کمیت  $X$  را بر حسب پارامتر  $Y$ <sup>۲</sup> بیان کنیم رفتار آن به صورت  $X \sim Y^a$  خواهد بود. وجود رفتارهای مشابه در سیستم‌های متفاوت به معنی یکسان بودن توان  $a$  برای آنها است.  $a$  را نمای بحرانی می‌گویند. هدف اصلی فیزیک‌دانها در بررسی پدیده‌های بحرانی محاسبه‌ی همین نماهای بحرانی است. فیزیک‌دانان نظری در تلاش‌اند تا با روش‌های مختلف نماهای بحرانی را محاسبه کنند و

<sup>۱</sup> مطالب این فصل از مرجع [۱] گردآوری شده است.

<sup>۲</sup> می‌تواند  $|T - T_c|$ ،  $|P - P_c|$  (فشار)،  $|\rho - \rho_c|$  (چگالی) و کمیت‌هایی از این قبیل باشد.

جهان شمولی آنها را توصیف کنند. مهمترین روشهایی که تا کنون مورد توجه بوده است، عبارت‌اند از: روش گروه بازهنجارش ( $RG$ ) اختلالی و روش شبیه سازی مونت کارلو.

## ۱-۲ نماهای بحرانی، انواع گذار فاز و پارامتر نظم

همانطور که گفته شد در نزدیکی نقطه بحرانی سیستم‌های فیزیکی رفتار توانی از خود نشان می‌دهند. در مورد نماهای ظاهر شده در رفتارهای توانی به دو نکته می‌توان اشاره کرد. اول اینکه این نماها اعداد کسری ساده نیستند که بتوان آنها را با تحلیل ابعادی به دست آورد. دوم اینکه این نماها می‌توانند در سیستم‌های متفاوت فیزیکی یکسان باشند. سیستم‌هایی که نماهای بحرانی آنها با هم برابر است، اصطلاحاً در یک کلاس جهان شمول قرار می‌گیرند. بنابراین اگر بتوان تشخیص داد که یک سیستم فیزیکی در چه کلاس جهان شمولی قرار گرفته است، می‌توان نماهای بحرانی آنرا با استفاده از نماهای بحرانی سیستم‌های شناخته شده‌ی قبلی در همان کلاس جهان شمول بدست آورد. اگر دو سیستم متفاوت اسپینی و گاز-مایع را در نظر بگیریم، رفتار چگالی با دما (برای سیستم گاز-مایع) و رفتار مغناطش بر حسب دما (برای سیستم اسپینی) بسیار به یکدیگر شبیه هستند و این دو سیستم به ظاهر متفاوت در یک کلاس جهان شمول قرار می‌گیرند.

$$M \sim |T - T_c|^{\beta_{spin}} \quad , \quad \beta_{spin} = 0.311 \pm 0.005,$$

$$\rho_{liquid} - \rho_{gas} \sim |T - T_c|^{\beta_{liquid-gas}} \quad , \quad \beta_{liquid-gas} = 0.327 \pm 0.006. \quad (1-2)$$

همانطور که ملاحظه می‌شود هر دو نمای بحرانی بالا را نمی‌توان به صورت یک کسر ساده نوشت و هر دوی این نماها در محدوده‌ی خطایشان تقریباً با هم برابراند. سیستم‌هایی که در یک کلاس جهان شمول قرار می‌گیرند از ۳ نظر با یکدیگر شباهت دارند.

(۱) تقارن‌های هامیلتونی

(۲) بعد سیستم فیزیکی

(۳) بلند برد یا کوتاه برد بودن برهمکنش‌ها

بر این اساس هامیلتونی که برای سیستم گاز-مایع و سیستم اسپینی می‌نویسیم، تقارنهای یکسانی دارند و بعد هر دو سیستم یکسان است ( $d = 3$ ) و همچنین برد برهمکنش‌ها در این دو سیستم هم اندازه (کوتاه برد) است. در



فیزیک پدیده‌های بحرانی ۶ نمای بحرانی وجود دارد که آنها را می‌توان به دو دسته تقسیم کرد. دسته‌ی اول نماهای ترمودینامیکی که مربوط به کمیت‌های ترمودینامیکی می‌شوند. و دسته‌ی دوم نماهایی که مربوط به همبستگی درون سیستم می‌شود. این ۶ نمای بحرانی عبارتند از:  $\alpha, \beta, \gamma, \delta, \nu, \eta$ .<sup>۳</sup> برای یک سیستم اسپینی این نماها در روابط زیر ظاهر می‌شوند:<sup>۴</sup>

$$\begin{aligned} C_h &\sim |T - T_c|^{-\alpha}, h \rightarrow 0 \\ \chi &\sim |T - T_c|^{-\gamma}, h \rightarrow 0 \\ h &\sim |M|^\delta, T = T_c \\ M &\sim (T_c - T)^\beta, T < T_c \\ \xi &\sim |T - T_c|^{-\nu} \\ G(r) &\sim r^{2-d-\eta} e^{-\frac{r}{\xi}}, r \ll \xi, \end{aligned} \quad (2-2)$$

( $h$  میدان مغناطیسی،  $C_h$  ظرفیت گرمایی،  $\chi$  نفوذ پذیری مغناطیسی،  $M$  مغناطش،  $\xi$  طول همبستگی<sup>۵</sup> و  $G(r)$ <sup>۶</sup> تابع همبستگی دو نقطه‌ای است.)  $\alpha, \gamma$  و  $\delta$  بعنوان نمای بحرانی ترمودینامیکی شناخته می‌شوند و نماهای بحرانی  $\beta, \nu, \eta$  مربوط به نظم داخلی سیستم هستند. روابط ترمودینامیکی که در آنها  $M, \chi, C_h$  ظاهر می‌شوند به صورت زیر است:

$$C_h = T \left( \frac{\partial^2 F}{\partial T^2} \right), \chi = \left( \frac{\partial M}{\partial h} \right)_{T=T_c}, M = - \frac{1}{N} \frac{\partial F}{\partial H}, \quad (3-2)$$

در (۳-۲)،  $F$  انرژی آزاد است. که رابطه آن با تابع پارش سیستم می‌شود:

$$F = -K_B T \ln(Z). \quad (4-2)$$

## انواع گذار فاز:

<sup>۳</sup> بعنوان بعد ناهنجار شناخته می‌شود. از  $\eta$  در توصیف رفتار تابع همبستگی دو نقطه‌ی  $G(r)$  در  $r$  های بزرگ (در نقطه‌ی بحرانی) استفاده می‌شود.

<sup>۴</sup> نماهای بحرانی که راجع به آنها صحبت می‌شود، همگی نماهای بحرانی تعادلی هستند. در پدیده‌های بحرانی علاوه بر نماهای بحرانی تعادلی، نماهای بحرانی دینامیکی هم وجود دارد که در اینجا توضیحی راجع به آنها داده نمی‌شود.

<sup>۵</sup> نشان دهنده‌ی فاصله‌ی بین دو نقطه از فضا است که افت و خیزها در آن دو نقطه تحت تاثیر یکدیگر قرار می‌گیرند.

<sup>۶</sup> تابع همبستگی معیاری از نظم درون سیستم است و نشان دهنده‌ی وابستگی مکانی متغیرهای میکروسکوپی نسبت به یکدیگر است. مثلا برای سیستم اسپینی داریم:  $\langle S(r)S(0) \rangle - \langle S(r) \rangle \langle S(0) \rangle$

جدول ۱-۲: پارامتر نظم برای چند سیستم مختلف. زاویه‌های  $\varphi, \theta$  به ترتیب معرف زاویه‌ی بین محور طولی مولکولها با محور قائم بر صفحات بلور مایع و زاویه‌ی بین تصویر مولکولها با محوری معین در صفحات بلور مایع می‌باشند [۲].  $\rho$  چگالی سیستم گاز-مایع است.

نوع سیستم فیزیکی	پارامتر نظم
فرو مغناطیس (مدل آیزینگ)	$\phi = \langle S \rangle$
گاز-مایع	$\phi = \frac{\rho}{\rho_c} - 1$
بلور مایع	$\phi_1 = \frac{1}{3} \langle 3 \cos^2 \theta - 1 \rangle, \phi_2 = \langle \cos^2 \varphi \rangle - \frac{1}{3}$

در فیزیک پدیده‌های بحرانی دو نوع گذار فاز وجود دارد. گذار فاز ناپیوسته یا مرتبه اول و گذار فاز پیوسته یا مرتبه دوم. نوع گذار فازها با پیوسته بودن و یا گسسته بودن مشتق انرژی آزاد نسبت به پارامترهای آن، در نقطه‌ی بحرانی، مشخص می‌شود. در نقطه‌ی گذار فاز اگر یکی از مشتق‌های مرتبه اول انرژی آزاد نسبت به یکی از پارامترهای آن ناپیوسته باشد، گذار فاز مرتبه اول است و اگر تمامی مراتب مشتق انرژی آزاد نسبت به پارامترهای آن پیوسته باشد، گذار فاز مرتبه دوم است. بعنوان مثالی از گذار فاز مرتبه اول و دوم، هنگامی که در سیستم گاز-مایع، در نقطه‌ی بحرانی به یکباره تمامی مایع به گاز تبدیل شود، گذار فاز مرتبه دوم روی می‌دهد. و هنگامی که مایع آرام آرام به گاز تبدیل شود گذار فاز مرتبه اول روی می‌دهد. نماهای بحرانی رفتار سیستم در نزدیکی گذار فاز مرتبه دوم را توصیف می‌کنند.

### پارامتر نظم:

گذار فاز در سیستم‌های فیزیکی موجب افزایش نظم و یا ایجاد بی‌نظمی در آن می‌شود. برای تشخیص میزان نظم موجود در یک سیستم فیزیکدان‌ها کمیتی به نام پارامتر نظم  $\phi$  را تعریف می‌کنند. این تعریف به گونه‌ای است که مقدار پارامتر نظم در دمای کمتر از دمای بحرانی باید غیر صفر و در دمای بزرگتر از دمای بحرانی مقدار صفر باشد. در جدول (۱-۱) چند نمونه از پارامترهای نظم آورده شده است.

## ۲-۲ انرژی آزاد لاندائو در سیستم‌های همگن و ناهمگن

انرژی آزاد پدیده‌شناختی لاندائو ( $L$ ) یکی از مهمترین پایه‌های فیزیک پدیده‌های بحرانی است که در اثر کارهای لاندائو وارد این حوزه از فیزیک شده است. لاندائو در پی نظریه‌ای بود که با آن بتواند گذار فاز مرتبه دوم را

توصیف کند او فرض کرد که می‌توان معادله‌ی حالت سیستم‌های فیزیکی را از مشتق یک انرژی آزاد گیبس کلی (به نام انرژی آزاد لاندائو) نسبت به پارامتر نظم آن بدست آورد. انرژی آزاد لاندائو از نظر ابعادی بعد انرژی دارد اما دقیقاً برابر انرژی آزاد گیبس نیست. لاندائو انرژی آزادش را وابسته به پارامتر نظم و جفت‌شدگی‌های سیستم‌های فیزیکی در نظر گرفت. مهمترین ویژگی‌های انرژی آزاد لاندائو از این قرارند:

(۱) از تقارنهای سیستم تبعیت می‌کند.

(۲) مشتق آن نسبت به پارامتر نظم معادله حالت را می‌دهد.

(۳) در نزدیکی دمای بحرانی می‌توان آنرا بر حسب توانهای پارامتر نظم بسط داد<sup>۷</sup>، که برای یک سیستم دارای پارامتر نظم یکنواخت داریم:

$$l = \frac{L}{V} = \sum_{n=0}^{\infty} a_n [k] \phi^n. \quad (5-2)$$

( $V$  حجم سیستم است،  $a_n [K]$  ضرایب جفت‌شدگی و  $K$  ها پارامترهای سیستم هستند).

(۴) اگر از یک انرژی آزاد لاندائو با تقارنهای مشخص استفاده کنیم و نماهای بحرانی آنرا بدست بیاوریم، تمامی سیستمهایی که این تقارن‌ها را دارند نماهای بحرانی آنها با نماهای بحرانی بدست آمده از این انرژی آزاد لاندائو یکسان است.

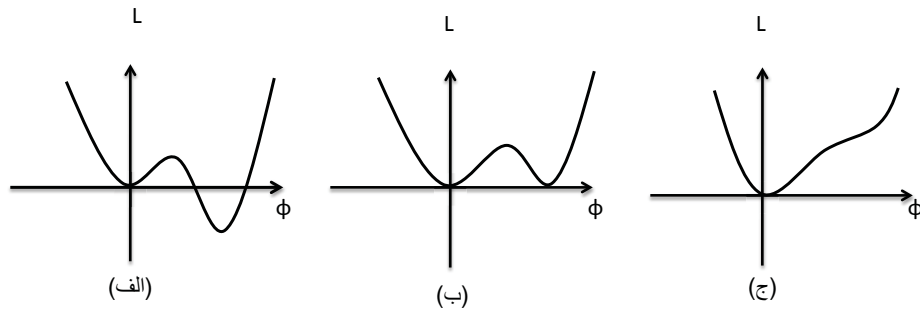
(۵) ضریب جمله‌ی  $\phi^2$  متناسب با  $T - T_c$  است.

با استفاده از نمودار  $L$  بر حسب  $\phi$  می‌توان گذار فاز مرتبه اول و دوم را به خوبی نمایش داد. به این صورت که اگر با تغییر دما از دماهای بزرگتر به دماهای کمتر از دمای بحرانی ( $T_c$ ) مقدار کمینه‌های  $L$  بصورت ناگهانی از صفر به مقداری غیر صفر برود گذار فاز مرتبه اول است و اگر کمینه‌های  $L$  بصورت تدریجی تغییر کنند گذار فاز مرتبه دوم خواهد بود. در نمودارهای شکل (۱-۲) و (۲-۲) گذار فاز مرتبه اول و دوم نشان داده شده است.

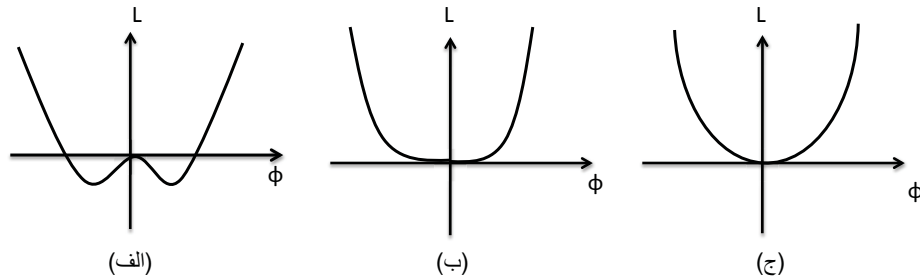
در بسیاری از سیستم‌های فیزیکی مقدار پارامتر نظم در نقاط مختلف سیستم متفاوت است و تابع مکان می

باشد. در چنین مواردی سیستم را به قسمتهای کوچکتر تقسیم می‌کنند به نحوی که می‌توان پارامتر نظم را در هر

<sup>۷</sup> بدلیل اینکه لاندائو می‌خواست گذار فاز مرتبه دوم را توصیف کند و در گذار مرتبه دوم مقدار پارامتر نظم آرام آرام از صفر افزایش پیدا می‌کند طبیعتاً باید بتوان انرژی آزاد را بر حسب توان‌های پارامتر نظم بسط داد. اما استفاده از نظریه‌ی لاندائو برای توصیف گذار فاز مرتبه اول ممکن است به نتایج نادرستی منجر شود بدلیل اینکه در گذار فاز مرتبه اول مقدار پارامتر نظم به یکباره از صفر به مقدار قابل توجهی تغییر می‌کند و بنابراین نمی‌توان انرژی آزاد لاندائو را در این حالت بر حسب توان‌های پارامتر نظم بسط داد.



شکل (۱-۲): گذار فاز مرتبه اول. نمودار (الف) مربوط به  $T < T_c$  نمودار (ب) مربوط به  $T = T_c$  و نمودار (ج) مربوط به  $T > T_c$  است.



شکل (۲-۲): گذار فاز مرتبه دوم. نمودار (الف) مربوط به  $T < T_c$  نمودار (ب) مربوط به  $T = T_c$  و نمودار (ج) مربوط به  $T > T_c$  است.

قسمت یکنواخت در نظر گرفت. طول هر یک از این قسمتها در حدود طول همبستگی است و آنرا با  $\Lambda^{-1}$  (طول درشت دانگی) نشان می دهند. معمولا اجزای سیستم با اندازه‌هایی در حد طول همبستگی رفتار مشابهی از خود نشان می دهند. بنابراین انتظار می رود که پارامتر نظم در سرتاسر طول همبستگی یکنواخت باشد. حال اگر بخواهیم انرژی آزاد لاندائو را برای تمام سیستم بنویسیم می بایست سهم پارامتر نظم<sup>۸</sup> در هر نقطه از سیستم را در آن لحاظ کنیم.

$$L = \int d^d r l(\phi_\Lambda(r)) + \frac{1}{4} \lambda (\nabla \phi_\Lambda(r))^2 \quad (۶-۲)$$

( $\lambda$  ثابتی مثبت و  $l(\phi_\Lambda(r))$  انرژی آزاد لاندائو بر حسب پارامتر نظم یکنواخت است.) جمله‌ی دوم (۶-۲) برای جبران اختلاف بین پارامتر نظم در دو قسمت مجاور هم وارد شده است. نکته‌ی مهم در مورد (۶-۲) تابعی بودن  $L$  است.  $L$  تابعی‌ای از  $\phi(r)$  است بعبارت دیگر  $L$  تابع  $\phi(r_1), \phi(r_2), \phi(r_3), \dots$  است. انرژی آزاد لاندائو دو تفاوت عمده با انرژی آزاد گیبس دارد.

<sup>۸</sup> که در این مورد تابع مکان است:  $\phi(r)$