



UNIVERSIDADE FEDERAL DE CAMPINA GRANDE
CENTRO DE CIÊNCIAS E TECNOLOGIA
COORDENAÇÃO DO CURSO DE PÓS-GRADUAÇÃO EM FÍSICA

Dissertação de Mestrado

EFEITO CASIMIR EM TEORIA QUÂNTICA DE
CAMPOS: UMA ANÁLISE PARA CAMPOS
ESCALARES SOB CONDIÇÕES DE CONTORNO

STENIO WONEY RAMOS DA SILVA

Campina Grande, PB
22 de fevereiro de 2026

STENIO WONEY RAMOS DA SILVA

EFEITO CASIMIR EM TEORIA QUÂNTICA DE CAMPOS: UMA
ANÁLISE PARA CAMPOS ESCALARES SOB CONDIÇÕES DE
CONTORNO

Dissertação apresentada ao Programa de Pós-Graduação em Física da Universidade Federal de Campina Grande, como requisito parcial para obtenção do Grau de Mestre em Física.

Áreas de Concentração: Física de Partículas, Cosmologia e Gravitação.

Orientador: Prof. Dr. Eduardo Marcos Rodrigues dos Passos

Coorientador: Prof. Dr. Klécio Emanuel Lima de Farias

Campina Grande, PB
22 de fevereiro de 2026

Resumo

O efeito Casimir constitui uma das manifestações mais diretas da natureza quântica do vácuo, emergindo da quantização de campos na presença de condições de contorno. Neste trabalho, investigamos o efeito Casimir no contexto da teoria quântica de campos, com ênfase em campos escalares livres submetidos a geometrias confinadas. Inicialmente, apresentamos uma revisão dos fundamentos da teoria quântica de campos relativística, incluindo a formulação lagrangiana, a análise de simetrias contínuas e o teorema de Noether, estabelecendo a base conceitual necessária para a definição rigorosa da energia do sistema.

Em seguida, procedemos à quantização canônica do campo escalar e à interpretação da energia de ponto zero como uma soma sobre os modos normais do campo. A imposição de condições de contorno discretiza o espectro desses modos, dando origem a uma energia de vácuo dependente da geometria do sistema. Como aplicação explícita do formalismo desenvolvido, analisamos o efeito Casimir para um campo escalar confinado entre placas paralelas, obtendo a energia de Casimir e a pressão associada.

Os resultados apresentados evidenciam a sensibilidade da energia de vácuo às condições de contorno e reforçam o papel do efeito Casimir como uma ferramenta conceitual para o estudo da estrutura do vácuo quântico. O formalismo desenvolvido neste trabalho estabelece ainda uma base sólida para investigações futuras envolvendo extensões do modelo considerado, tais como modificações na topologia do espaço-tempo e a inclusão de campos externos.

Palavras-chave: Efeito Casimir; energia de vácuo; teoria quântica de campos; campos escalares; condições de contorno.

Abstract

The Casimir effect represents one of the most direct manifestations of the quantum nature of the vacuum, arising from the quantization of fields in the presence of boundary conditions. In this work, we investigate the Casimir effect within the framework of quantum field theory, with emphasis on free scalar fields subjected to confined geometries. We begin with a review of the fundamental aspects of relativistic quantum field theory, including the Lagrangian formulation, the analysis of continuous symmetries, and Noether's theorem, thereby establishing the conceptual basis required for a rigorous definition of the system's energy.

Subsequently, we perform the canonical quantization of the scalar field and interpret the zero-point energy as a sum over the normal modes of the field. The imposition of boundary conditions leads to a discretization of the mode spectrum, giving rise to a vacuum energy that depends on the geometry of the system. As an explicit application of the developed formalism, we analyze the Casimir effect for a scalar field confined between parallel plates, obtaining the Casimir energy and the associated pressure.

The results highlight the sensitivity of the vacuum energy to boundary conditions and reinforce the role of the Casimir effect as a conceptual tool for probing the structure of the quantum vacuum. Moreover, the formalism presented in this work provides a solid foundation for future investigations involving extensions of the model, such as modifications of spacetime topology and the inclusion of external fields.

Keywords: Casimir effect; vacuum energy; quantum field theory; scalar fields; boundary conditions.

Sumário

| | |
|--|-----------|
| Introdução | 6 |
| 1 Revisão de Teoria Quântica de Campos | 10 |
| 1.1 Equação do campo | 10 |
| 1.2 Teorema de Nöther | 11 |
| 1.2.1 Translação espaço-tempo | 14 |
| 1.3 Quantização canônica do campo e a energia de vácuo como uma expansão em modos | 16 |
| 2 Efeito Casimir | 19 |
| 2.1 Aplicação em placas paralelas | 19 |
| 3 Conclusões e Perpectivas | 22 |

Introdução

O efeito Casimir constitui uma das manifestações mais claras da natureza física do vácuo quântico, emergindo como consequência direta da quantização de campos na presença de condições de contorno. Desde sua formulação original [1], esse fenômeno tem desempenhado papel central tanto em investigações conceituais da teoria quântica de campos quanto em aplicações contemporâneas que envolvem sistemas mesoscópicos [2], nanotecnologia [3] e modelos de dimensões extras [4]. Em sua essência, o efeito Casimir explicita que o vácuo não é um estado vazio no sentido clássico: mesmo na ausência de partículas reais, permanecem flutuações quânticas associadas aos graus de liberdade do campo, e a energia de ponto zero passa a depender das propriedades geométricas, topológicas e das restrições impostas ao sistema.

Do ponto de vista físico, o cerne do efeito Casimir pode ser entendido como uma competição entre espectros de modos: ao se introduzir fronteiras (placas, cavidades, cascas esféricas, guias de onda, etc.) ou ao se compactificar dimensões, altera-se o conjunto de soluções admissíveis para a equação de movimento do campo [?]. Em uma teoria quântica, essa alteração não é “gratuita”: como cada modo carrega uma contribuição de energia de ponto zero, tipicamente $\frac{1}{2}\hbar\omega_J$, a reorganização do espectro leva a uma variação mensurável da energia do vácuo [5]. A força (ou pressão) de Casimir surge, então, como resposta do sistema à mudança de energia quando um parâmetro geométrico (como a separação entre placas) é modificado. Essa perspectiva é particularmente útil porque torna transparente a origem do fenômeno: não se trata de uma força fundamental adicional, mas de um efeito coletivo associado ao estado fundamental do campo sob restrições.

Em termos mais técnicos, a energia de ponto zero em teoria quântica de campos é, em geral, divergente. A soma $\sum_J \frac{1}{2}\hbar\omega_J$ sobre todos os modos cresce sem limite quando se inclui o contínuo de altas frequências (ultravioleta) [6]. O que se observa fisicamente, entretanto, não é a energia absoluta do vácuo, mas diferenças de energia entre configurações distintas, por exemplo, “com placas” versus “sem placas”, ou uma dada geometria versus um espaço de referência. Essas diferenças podem ser finitas após um procedimento apropriado de

regularização e renormalização [7], refletindo o fato de que apenas variações controladas da energia do vácuo são acessíveis experimentalmente. Essa característica torna o efeito Casimir um laboratório conceitual privilegiado: ele obriga a tratar com cuidado a noção de energia do vácuo, a interpretação física de quantidades divergentes e o papel das condições impostas pelo aparato experimental.

A relevância do efeito Casimir transcende o interesse puramente formal. Em escalas micro e nanométricas, forças de Casimir (e efeitos correlatos, como forças de van der Waals em regimes apropriados) podem tornar-se comparáveis a forças eletrostáticas e elásticas típicas de dispositivos. Isso impacta diretamente o projeto e a confiabilidade de sistemas microeletromecânicos (MEMS/NEMS), onde a atração induzida pelo vácuo pode contribuir para instabilidades mecânicas, aderência (“stiction”) e limitação de desempenho. Em outra direção, o efeito também aparece em contextos de física matemática e física de altas energias: modelos de “bag” e confinamento efetivo, teoria de campos em espaços com topologia não trivial, presença de defeitos e fronteiras, bem como cenários com dimensões extras compactificadas, nos quais a quantização dos modos ao longo de uma dimensão compacta produz correções de energia interpretáveis como termos de Casimir. Assim, o estudo sistemático do efeito Casimir fornece uma ponte entre aspectos fundamentais do vácuo quântico e consequências em sistemas físicos concretos.

Nesta dissertação, investigamos o efeito Casimir no contexto da teoria quântica de campos, com ênfase inicial em campos escalares submetidos a condições de contorno simples. O propósito dessa escolha é duplo. Primeiro, campos escalares constituem o cenário mais direto para explicitar a estrutura matemática do problema: as equações de movimento, a expansão modal e a definição do vácuo são formuladas de modo particularmente transparente. Segundo, as técnicas desenvolvidas no caso escalar (construção do tensor energia-momento, quantização canônica, identificação e manipulação da energia de ponto zero, tratamento de somas de modos e subtrações de referência) servem como base para generalizações posteriores, incluindo geometrias mais complexas, condições de contorno mais gerais e acoplamentos externos.

O objetivo principal do presente trabalho é, portanto, estabelecer uma base conceitual e técnica sólida que permita, em etapas posteriores, generalizar o efeito Casimir para cenários fisicamente mais ricos, envolvendo modificações na estrutura do espaço-tempo e a presença de campos externos. Em termos operacionais, isso significa construir com rigor (i) a noção de energia do sistema a partir do formalismo lagrangiano e das simetrias, (ii) a quantização do campo e a identificação do conteúdo físico do vácuo, e (iii) um procedimento de cálculo que torne finitas as grandezas relevantes (energia de Casimir e pressão associada) em geometrias confinadas.

Para organizar essa construção, adotamos uma estratégia progressiva. Partimos de fundamentos da teoria clássica de campos e avançamos até o formalismo quântico necessário para interpretar e calcular a energia do vácuo. Nesse caminho, o teorema de Noether desempenha papel central: ao relacionar simetrias contínuas da ação a correntes conservadas, ele fornece o arcabouço conceitual para introduzir o tensor energia-momento e, consequentemente, uma definição controlada de energia em teoria de campos.

Em seguida, procedemos à quantização canônica do campo escalar, enfatizando a interpretação da energia do vácuo como soma sobre modos normais. A presença de fronteiras (ou, mais genericamente, a imposição de restrições de contorno) converte parte do espectro contínuo em espectro discreto e introduz dependência geométrica explícita nas frequências ω_J . Essa discretização é justamente o mecanismo pelo qual o vácuo “responde” ao confinamento. Entretanto, como já mencionado, a soma direta sobre modos é divergente e exige ferramentas matemáticas de regularização. Assim, além de estabelecer o formalismo quântico, é necessário explicar com clareza por que e como se extrai a contribuição física finita: tipicamente, por comparação com uma configuração de referência (por exemplo, o espaço de Minkowski sem fronteiras) e pela aplicação de identidades e técnicas analíticas que reorganizam somas e integrais de modo controlado.

No escopo deste trabalho, escolhemos como aplicação explícita (e também como caso-teste) a configuração de placas paralelas, por ser a geometria prototípica onde o efeito Casimir se manifesta de maneira mais direta e onde a conexão entre espectro discreto e força resultante pode ser exposta com nitidez. O confinamento em uma direção espacial impõe condições de contorno que selecionam um conjunto particular de modos admissíveis, modificando o espectro ao longo do eixo perpendicular às placas. A energia de Casimir por unidade de área é obtida a partir do valor esperado do tensor energia-momento no vácuo, subtraindo-se a contribuição de referência e aplicando-se procedimentos analíticos que tornam a expressão finita; a pressão associada decorre então da derivada da energia em relação à separação entre as placas.

Além do cálculo em si, é importante destacar o lugar do efeito Casimir no panorama mais amplo da física teórica. A energia do vácuo aparece em discussões sobre estabilidade, estrutura do estado fundamental e respostas do sistema a perturbações geométricas. Em cenários com topologia não trivial, a energia de vácuo pode induzir termos efetivos que influenciam a dinâmica em baixas energias. Em modelos com dimensões extras compactificadas, as condições periódicas (ou quase-periódicas) ao longo de direções compactas geram espectros discretos análogos aos obtidos com placas, e a energia resultante pode ter implicações em mecanismos de estabilização de raios de compactificação e em correções efetivas observáveis em teorias de campo e

gravitação. Dessa forma, o efeito Casimir funciona como um “sensor” teórico: ele torna visíveis, por meio de uma quantidade energética, informações sobre a estrutura geométrica e topológica do espaço-tempo e sobre as restrições físicas impostas aos campos.

Com base nessas motivações, a dissertação tem uma sequência consistente com elas. O Capítulo 1 é dedicado a uma revisão sistemática dos fundamentos necessários para o estudo do efeito Casimir. Iniciamos com a formulação lagrangiana de campos clássicos e a análise das simetrias contínuas da ação, destacando o papel do teorema de Noether na construção do tensor energia-momento e na definição rigorosa da energia do sistema. Em seguida, procedemos à quantização canônica do campo escalar e à interpretação da energia do vácuo como soma sobre modos normais, estabelecendo o arcabouço formal que sustenta o cálculo da energia de Casimir.

No Capítulo 2, o efeito Casimir é analisado explicitamente no caso de um campo escalar confinado entre placas paralelas, onde as condições de contorno discretizam o espectro de modos do campo. A partir desse formalismo, obtém-se a energia do vácuo e a pressão de Casimir associada, evidenciando a dependência do efeito em relação às propriedades geométricas do sistema. O objetivo aqui é apresentar um cálculo completo e consistente, no qual cada etapa (da escolha de modos à obtenção de uma grandeza finita) seja motivada e interpretada fisicamente.

Por fim, o Capítulo 3 sintetiza as conclusões e discute perspectivas. A estrutura desenvolvida nesta dissertação foi concebida de modo a permitir extensões naturais do modelo básico. Em trabalhos futuros, pretende-se investigar o efeito Casimir na presença de um campo éter associado a uma dimensão extra compactificada, com condições de quase-periodicidade ao longo da quinta dimensão, conforme sugerido em modelos de teorias efetivas com quebra suave de simetrias de Lorentz. Além disso, a inclusão de um campo magnético externo exigirá a modificação da dinâmica do campo escalar por meio da introdução de uma derivada covariante, incorporando explicitamente o acoplamento mínimo com o quadrivetor potencial eletromagnético. Essas generalizações permitirão explorar como a estrutura do vácuo quântico é afetada por dimensões extras e campos externos, ampliando o alcance físico dos resultados obtidos.

Capítulo 1

Revisão de Teoria Quântica de Campos

Neste capítulo apresentamos uma revisão sistemática do efeito Casimir à luz da teoria quântica de campos. O desenvolvimento inicia-se com a formulação lagrangiana de campos clássicos, a discussão de simetrias contínuas e suas consequências via o teorema de Nöther. Em seguida, procede-se à quantização de campos escalares e à análise da energia do vácuo na presença de fronteiras. A partir desse formalismo, o efeito Casimir é estudado explicitamente no caso de placas paralelas, conduzindo à obtenção da energia do vácuo e da pressão associada.

1.1 Equação do campo

A equação de Klein-Gordon para um campo escalar real $\phi(x)$ é dada por

$$(\square + m^2)\phi(x) = 0, \quad (1.1)$$

onde o operador D'Alembertiano quadridimensional é definido como

$$\square \equiv \eta^{\mu\nu} \frac{\partial^2}{\partial x^\mu \partial x^\nu} = \partial^\nu \partial_\nu \quad (1.2)$$

e m é a massa do campo. Se houver alguma fonte externa, a equação (1.1) é generalizada para

$$(\square + m^2)\phi(x) = \Upsilon(x) \quad (1.3)$$

Ambas as equações (1.1) e (1.3) são obtidas das equações de Euler-Lagrange da ação de um campo escalar

$$S[\phi] = \int d^4x \mathcal{L}(x) = \int d^4x \left(\frac{1}{2} \partial^\nu \phi \partial_\nu - \frac{m^2}{2} \phi^2 + \Upsilon \phi \right) \quad (1.4)$$

Usando integração por partes, a ação pode ficar na forma

$$S[\phi] = \int d^4x \left(-\frac{1}{2} \phi K \phi + \Upsilon \phi \right) \quad (1.5)$$

onde o operador

$$K \equiv K(x) = \square + m^2 \quad (1.6)$$

é o kernel da ação.

1.2 Teorema de Nöther

O teorema de Nöther estabelece a relação fundamental entre simetrias contínuas da ação e leis de conservação, desempenhando um papel central na teoria clássica e quântica de campos. Em particular, as simetrias de translação no espaço-tempo conduzem à conservação da energia e do momento, que são descritas de forma unificada pelo tensor energia-momento. Nesta seção, revisamos o teorema de Nöther no formalismo lagrangiano e derivamos a expressão do tensor energia-momento para campos clássicos, com o objetivo de fundamentar sua utilização posterior no cálculo da energia de Casimir em sistemas com condições de contorno.

Seja um sistema dinâmico descrito pela ação

$$S = \int d^4x \mathcal{L} \quad (1.7)$$

onde assumimos,

$$\mathcal{L} = \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu \phi(x)) \quad (1.8)$$

Sob uma transformação geral da forma

$$\begin{aligned} x^\mu &\rightarrow x'^\mu \\ \phi(x) &\rightarrow \phi'(x') \\ \partial_\mu \phi(x) &\rightarrow \partial'_\mu \phi'(x') \end{aligned} \quad (1.9)$$

dizemos que a dinâmica descrita pela ação (1.7) é invariante sob transformações (1.9) se a ação não muda sob essa transformações. A saber, se

$$S = \int d^4x \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu \phi(x)) = \int d^4x' \mathcal{L}(\phi'(x'), \partial'_\mu \phi'(x')) \quad (1.10)$$

então, as transformações (1.9) definem uma simetria do sistema. É claro que neste caso, as equações de Euler-Lagrange para os sete campos e sem linha continuariam invariantes. Vale a pena enfatizar aqui que 1.9 inclui uma classe muito interessante de transformações onde as coordenadas espaço-tempo não mudam, ou seja,

$$x'^\mu = x^\mu, \quad (1.11)$$

e somente as variáveis dinâmicas da teoria se transformam. Tais transformações são conhecidas como transformações de simetria interna para serem contrastadas com as transformações espaço-tempo onde as coordenadas espaço-tempo se transformam juntamente com as variáveis dinâmicas, como em (1.9). Nossa discussão de simetrias se aplica tanto às transformações espaço-tempo, onde as coordenadas espaço-tempo são transformadas, como as transformações de simetria interna, onde as coordenadas espaço-tempo não são afetadas pelas transformações.

Simetrias têm consequências interessantes para transformações contínuas. Então, Consideremos uma transformação infinitesimal com

$$\left| \frac{\partial x'}{\partial x} \right| = 1, \quad (1.12)$$

o que vale para a maioria das simetrias globais de espaço-tempo, bem como para as simetrias internas. Nesse caso, invariância da ação sob as formas infinitesimais das transformações em (1.9) implicaria

$$\begin{aligned} \delta S = & \int d^4x' \mathcal{L}(\phi'(x'), \partial'_\mu \phi'(x')) - \int d^4x \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu \phi(x)) = 0, \\ \text{ou, } & \int d^4x \mathcal{L}(\phi'(x), \partial'_\mu \phi'(x)) - \int d^4x \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu \phi(x)) = 0, \\ \text{ou, } & \int d^4x (\mathcal{L}(\phi'(x), \partial'_\mu \phi'(x)) - \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu \phi(x))) = 0, \end{aligned} \quad (1.13)$$

Claramente, (1.13) será válida se

$$\mathcal{L}(\phi'(x), \partial'_\mu \phi'(x)) - \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu \phi(x)) = \partial_\mu K^\mu, \quad (1.14)$$

que deve valer independentemente do uso de equações de movimento para o sistema que estamos vendo. Isto é bem geral e é possível ter transformações de simetria pelo qual K^μ . Por outro lado, definir a transformação infinitesimal no campo como

$$\phi'(x) - \phi(x) = \delta\phi(x) \quad (1.15)$$

de modo que

$$\delta(\partial_\mu\phi(x)) = \partial_\mu\phi'(x) - \partial_\mu\phi(x) = \partial_\mu\delta\phi(x) \quad (1.16)$$

podemos calcular explicitamente, uma vez que mantemos somente os termos lineares, porque $\delta\phi(x)$ é infinitesimal,

$$\begin{aligned} & \mathcal{L}(\phi'(x), \partial_\mu\phi'(x)) - \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu\phi(x)) \\ &= \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu\phi(x)) + \delta\phi(x) \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\phi(x)} + \delta(\partial_\mu\phi(x)) \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\partial_\mu\phi(x)} - \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu\phi(x)) \\ &= \delta\phi(x) \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\phi(x)} + \delta(\partial_\mu\phi(x)) \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\partial_\mu\phi(x)} \\ &= \delta\phi(x) \partial_\mu \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\partial_\mu\phi(x)} + \delta(\partial_\mu\phi(x)) \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\partial_\mu\phi(x)} \\ &= \partial_\mu \left(\delta\phi(x) \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\partial_\mu\phi(x)} \right). \end{aligned} \quad (1.17)$$

Usamos a equação de Euler-Lagrange na penúltima linha. Comparando (1.14) e (1.17), obtemos

$$\begin{aligned} \partial_\mu \left(\delta\phi(x) \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\partial_\mu\phi(x)} \right) &= \partial_\mu K^\mu \\ \text{ou, } \quad \partial_\mu \left(\delta\phi(x) \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\partial_\mu\phi(x)} - K^\mu \right) &= 0 \end{aligned} \quad (1.18)$$

Isso mostra que sempre que houver uma simetria contínua associada com o sistema, podemos definir uma corrente

$$\partial J^\mu = \delta\phi(x) \frac{\partial\mathcal{L}}{\partial\partial_\mu\phi(x)} - K^\mu \quad (1.19)$$

que é conservado, ou seja,

$$\partial_\mu J^\mu = 0 \quad (1.20)$$

1.2.1 Translação espaço-tempo

Como um exemplo das consequências do teorema de Nöther, consideremos o caso simples de uma translação infinitesimal global espaço-tempo definido por

$$\begin{aligned} x^\mu &\rightarrow x'^\mu = x^\mu + \epsilon^\mu \\ \text{ou, } \delta x^\mu &= x'^\mu - x^\mu = \epsilon^\mu, \end{aligned} \quad (1.21)$$

Como estamos lidando com um campo escalar,

$$\phi'(x') = \phi(x) \quad (1.22)$$

E nesse caso nós obtemos a mudança no campo para corresponder a

$$\begin{aligned} \delta\phi(x) &= \phi'(x) - \phi(x) = \phi'(x) - \phi'(x') \\ &= -(\phi'(x') - \phi'(x)) = -\epsilon^\mu \partial_\mu \phi'(x) \\ &= -\epsilon^\mu \partial_\mu \phi(x) \end{aligned} \quad (1.23)$$

Fizemos $\phi'(x) = \phi(x)$, porque multiplicar o parâmetro infinitesimal ϵ^μ no lado direito da equação nos permite ignorar termos de mais altas ordens. Com isso, podemos calcular explicitamente a mudança na densidade lagrangiana

$$\begin{aligned} \mathcal{L}(\phi'(x), \partial_\mu \phi'(x)) &= \mathcal{L}(\phi(x), \partial_\mu \phi(x)) \\ &= \delta\phi(x) \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi(x)} + (\partial_\nu \delta\phi(x)) \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\nu \phi(x)} \\ &= -\epsilon^\mu \partial_\phi(x) \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \phi(x)} - \epsilon^\mu (\partial_\mu \partial_\nu \phi(x)) \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\nu \phi(x)} \\ &= -\epsilon^\mu \partial_\mu \mathcal{L} = \partial_\mu K^\mu, \end{aligned} \quad (1.24)$$

Vemos que uma vez que a mudança na densidade lagrangiana é uma divergência total, a ação é invariante sob translações infinitesimais que definem uma simetria do sistema. Podemos identificar agora de (1.24) que

$$K^\mu = -\epsilon^\mu \mathcal{L} \quad (1.25)$$

Perceba que sob a transformação (1.23) ,

$$\delta\phi(x) \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi(x)} = -\epsilon^\nu (\partial_\nu \phi(x)) \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi(x)} \quad (1.26)$$

de maneira que obtemos a corrente associada com a transformação de simetria, dependendo do parâmetro de transformação,

$$\begin{aligned} J_\epsilon^\mu &= \delta\phi(x) \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi(x)} - K^\mu \\ &= -\epsilon^\nu (\partial_\nu \phi(x) \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi(x)}) + \epsilon^\mu \mathcal{L} \\ &= -\epsilon_\nu \left((\partial_\nu \phi(x) \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi(x)}) - \eta^{\mu\nu} \mathcal{L} \right) = -\epsilon_\nu T^{\mu\nu} \end{aligned} \quad (1.27)$$

Fica claro, portanto, que a corrente conservada independente do parâmetro pode ser identificada com

$$T^{\mu\nu} = (\partial_\nu \phi(x) \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi(x)}) - \eta^{\mu\nu} \mathcal{L} \quad (1.28)$$

Que é o tensor energia momemto. Pode-se verificar que

$$\partial_\mu T^{\mu\nu} = 0 \quad (1.29)$$

Além disso, verifica-se que ele é simétrico, ou seja,

$$T^{\mu\nu} = T^{\nu\mu} \quad (1.30)$$

O operador energia-momento pode ser obtido a partir de

$$P^\mu = \int d^3x T^{0\mu} \quad (1.31)$$

Ou seja, o tensor energia-momento e o operador energia-momento são, respectivamente, a corrente e a carga associadas à simetria de transnalação de um sistema.

Para a teoria de Klein-Gordon livre de interações, lembremos que a densidade Lagrangiana tem a forma,

$$\mathcal{L} = \frac{1}{2} \partial_\mu \phi \partial^\mu \phi - \frac{m^2}{2} \phi^2. \quad (1.32)$$

Então obtemos,

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_\mu \phi(x)} = \partial^\mu \phi(x), \quad (1.33)$$

E isso leva à forma explícita do tensor de tensão, a partir de (1.28)

$$T^{\mu\nu} = \partial^\nu \phi(x) \partial^\mu \phi(x) - \eta^{\mu\nu} \mathcal{L} = T^{\nu\mu} \quad (1.34)$$

Notamos que, para a teoria de um sistema livre de interações,

$$\begin{aligned}
 P^0 &= \int d^3x T^{00} \\
 &= \int d^3x \left[(\dot{\phi}(x))^2 - \frac{1}{2} (\nabla\phi)^2 + \frac{1}{2} \nabla\phi \cdot \nabla\phi + \frac{1}{2} \phi^2 \right] \\
 &= \int d^3x \left[\frac{1}{2} (\dot{\phi}(x))^2 + \frac{1}{2} \nabla\phi \cdot \nabla\phi + \frac{1}{2} \phi^2 \right] \\
 &= H \\
 P^i &= \int d^3x T^{0i} \\
 &= \int d^3x \partial^i \phi(x) \dot{\phi}(x), \\
 \mathbf{P} &= - \int d^3x \nabla\phi(x) \dot{\phi}(x)
 \end{aligned} \tag{1.35}$$

1.3 Quantização canônica do campo e a energia de vácuo como uma expansão em modos

Para contornos estáticos suaves de qualquer forma geométrica, sempre é possível introduzir soluções de frequências negativas e positivas da equação de Klein-Gordon

$$\phi_J^{(+)}(t, \mathbf{r}) = \frac{1}{\sqrt{2\omega_J}} e^{-i\omega_J t} \Phi_J(\mathbf{r}), \quad \phi_J^{(-)}(t, \mathbf{r}) = [\phi_J^{(+)}(t, \mathbf{r})]^* \tag{1.36}$$

Onde J é um índice coletivo para o vetor de onda generalizado, e $\Phi(\mathbf{r})$ satifaz algumas condições de contorno de uma superfície S. Se ela for aplicada à (1.1), ficamos com

$$-\nabla^2 \Phi(\mathbf{r}) = \Lambda_J \Phi_J(\mathbf{r}), \quad \Lambda_J \equiv \omega_J - m^2. \tag{1.37}$$

As funções (1.36) satifazem as condições de normalização

$$\left(\phi_J^{(\pm)}(x), \phi_{J'}^{(\pm)}(x) \right) = \pm \delta_{JJ'}, \quad \left(\phi_J^{(\pm)}(x), \phi_{J'}^{(\mp)}(x) \right) = 0, \tag{1.38}$$

onde

1.3. QUANTIZAÇÃO CANÔNICA DO CAMPO E A ENERGIA DE VÁCUO COMO UMA EXPANSÃO

$$(f, g) = i \int_V d^3x \left(f^* \frac{\partial g}{\partial x^0} - \frac{\partial f^*}{\partial x^0} g \right) \quad (1.39)$$

é definido como o produto escalar de duas funções. De (1.39) também obtemos a condição de normalização para as soluções $\Phi(x)$ do problema de contorno,

$$\int_V d^3x \Phi_J^*(\mathbf{r}) \Phi_{J'}(\mathbf{r}) = \delta_{JJ'} \quad (1.40)$$

Seguindo o processo de quantização canônica, segue-se o operador campo como a soma dos modos

$$\phi(x) = \sum_J \left[\phi_J^{(+)}(x) a_J + \phi_J^{(-)}(x) a_J^\dagger \right] \quad (1.41)$$

onde a_J e a_J^\dagger são, respectivamente, os operadores de criação e de aniquilação de uma partícula com números quânticos indicados pelo índice coletivo J. O somatório sobre J pode se tornar uma integral se alguns (ou todos) os números quânticos forem contínuos. Eles satisfazem as relações de comutação

$$[a_J, a_{J'}^\dagger] = \delta_{JJ'}, \quad [a_J, a_{J'}] = 0. \quad (1.42)$$

O estado de vácuo do campo é definido por

$$a_J |0\rangle = 0 \quad (1.43)$$

E para obter estados com partículas usamos o operador de criação no vácuo. Por exemplo,

$$|1\rangle = a_J^\dagger |0\rangle \quad (1.44)$$

No caso em que não há nenhuma condição de contorno, o índice J coincide como o vetor de onda, $J \equiv \mathbf{k} = (k^1, k^2, k^3)$, as frequências de oscilação são dadas por $\omega_J = \omega_k = (m^2 + \mathbf{k}^2)^{\frac{1}{2}}$, e

$$\Phi_J(\mathbf{r}) = \Phi_{\mathbf{k}}(\mathbf{r}) = \frac{e^{-i\mathbf{k}\cdot\mathbf{r}}}{(2\pi)^{\frac{3}{2}}} \quad (1.45)$$

Neste caso, o símbolo $\delta_{JJ'}$ nas equações anteriores em que ele aparece deve ser mudado para $\delta^3(\mathbf{k} - \mathbf{k}')$. O estado de vácuo do campo escalar no espaço de Minkowski livre de interações é definido por

$$a_{\mathbf{k}} |0_M\rangle = 0. \quad (1.46)$$

A energia de densidade no vácuo do campo escalar na presença de contornos é o valor esperado da componente 00 do tensor energia momento (1.28) no estado de vácuo,

$$\langle 0 | T_{00}^{(0)}(x) | 0 \rangle = \frac{1}{2} \left\langle 0 \left| \left[\sum_{\mu=0}^3 \left(\frac{\partial \phi}{\partial x^\mu} \right)^2 + m^2 \phi^2 \right] \right| 0 \right\rangle \quad (1.47)$$

Substituindo a equação (1.41) na (1.47) e usando as equações (1.36), (1.42) e (1.43), obtemos

$$\langle 0 | T_{00}^{(0)}(x) | 0 \rangle = \sum_J \frac{1}{4\omega_J} \left[(\omega_J^2 + m^2) \Phi_J(\mathbf{r}) \Phi_J^*(\mathbf{r}) + \sum_{k=1}^3 \frac{\partial \Phi_J(\mathbf{r})}{\partial x^k} \frac{\partial \Phi_J^*(\mathbf{r})}{\partial x^k} \right] \quad (1.48)$$

Consideremos agora a energia total do vácuo do campo escalar no volume de quantização V. Assumimos que as funções $\Phi_J(\mathbf{r})$ a condição de contorno de Dirichlet ou de Neumann numa superfície S. Ao integrar a equação (1.48) sobre V usando (1.37) e (1.40), obtemos

$$E_0 = \int_V d^3x \langle 0 | T_{00}^{(0)} | 0 \rangle = \frac{1}{2} \sum_J \omega_J \quad (1.49)$$

Para o espaço de Minkowski livre de interação sem fronteiras, a densidade de energia de vácuo é obtida das equações (1.45) e (1.48)

$$\langle 0_M | T_{00}^{(0)} | 0_M \rangle = \frac{1}{2} \int \frac{d^3x}{(2\pi)^3} \omega_k. \quad (1.50)$$

A energia total do vácuo no volume V é

$$E_0 = \int_V d^3x \langle 0_M | T_{00}^{(0)} | 0_M \rangle = \frac{1}{2} \int \frac{d^3x}{(2\pi)^3} \omega_k V. \quad (1.51)$$

Capítulo 2

Efeito Casimir

Neste capítulo aplicamos o formalismo desenvolvido no Capítulo 1 ao cálculo do efeito Casimir para um campo escalar confinado entre duas placas paralelas. A partir da quantização canônica e da expressão da energia de ponto zero como soma sobre modos, determinamos a energia de Casimir por unidade de área e a pressão associada em função da separação entre as placas.

2.1 Aplicação em placas paralelas

Consideremos a energia de vácuo de Casimir de um campo escalar numa configuração de dois planos paralelos em três dimensões com Dirichlet.

Começamos das quantidades locais e damos especial atenção às regiões do espaço externo à configuração entre as placas. Sejam duas placas em $z=0$ e $z=a$. Na região entre as placas, o conjunto completo ortonormal de soluções para a equação (1.1) satisfazendo a condição de contorno de Dirichlet $\Phi_J(x, y, 0) = \Phi_J(x, y, a) = 0$ é dada pela equação (1.36), onde

$$\begin{aligned}\Phi_J(\mathbf{r}) &= \Phi_{k_{\perp},n}(\mathbf{r}) = \frac{1}{\pi\sqrt{2a}} e^{i(k_x x + k_y y)} \sin(k_{zn} z), \\ \omega_{k_{\perp},n}^2 &= m^2 + k_{\perp}^2 + k_{zn}^2, \quad k_{\perp}^2 = k_x^2 + k_y^2, \quad k_{zn} = \frac{\pi n}{a}.\end{aligned}\tag{2.1}$$

Onde a discretização de k na direção de z é devido às condições de contorno impostas durante a solução da equação (1.1). Substituindo essas soluções na equação (1.48) obtemos a densidade de energia no vácuo

$$\langle 0 | T_{00}^{(0)} | 0 \rangle = \frac{1}{2a} \int_0^\infty \frac{k_{\perp} dk_{\perp}}{2\pi} \sum_{n=1}^{\infty} \left[\omega_{k_{\perp},n} - \frac{m^2 + k_{\perp}^2}{\omega_{k_{\perp},n}} \cos(2k_{zn} z) \right] \tag{2.2}$$

Onde mudamos para o sistema de coordenadas polares e usamos a relação $\operatorname{sen}^2(x) = \frac{1-\cos(2x)}{2}$

O último termo é oscilatório e não contribui para a energia total. No espaço de Minkowski livre de interações, como vimos, o conjunto completo ortonormal de soluções é dado pela equação (1.50), que mudando para coordenadas em k , nos leva a

$$\langle 0_M | T_{00}^{(0)} | 0_M \rangle = \frac{1}{2} \int \frac{d^3 k}{(2\pi)^3} \omega_k. \quad (2.3)$$

onde $d^3 k = dk_x dk_y dk_z$, $\omega_k = (m^2 + \mathbf{k}^2)^{1/2}$. A densidade de energia de Casimir

$$\epsilon(z) = \langle 0 | T_{00}^{(0)}(z) | 0 \rangle - \langle 0_M | T_{00}^{(0)} | 0_M \rangle \quad (2.4)$$

pode ser encontrada a partir de (2.2) e (2.3) usando a fórmula de Abel-Plana

$$\sum_{n=0}^{\infty} F(n) - \int_0^{\infty} F(t) dt = \frac{1}{2} F(0) + i \int_0^{\infty} \frac{dt}{e^{2\pi t} - 1} [F(it) - F(-it)], \quad (2.5)$$

de modo que obtemos o resultado

$$\begin{aligned} \epsilon(z) = & -\frac{1}{2} \int_0^{\infty} \frac{k_{\perp} dk_{\perp}}{2\pi} \left[\frac{\sqrt{m^2 + k_{\perp}^2}}{2} + \frac{2\pi}{a} \int_A^{\infty} \frac{\sqrt{t^2 - A^2}}{e^{2\pi t} - 1} dt \right. \\ & \left. + (m^2 + k_{\perp}^2) \sum_{n=1}^{\infty} \frac{\cos(2k_{zn}z)}{\omega_{k_{\perp},n}} \right], \end{aligned} \quad (2.6)$$

Onde,

$$A \equiv \frac{a\sqrt{m^2 + k_{\perp}^2}}{\pi}, \quad t \equiv \frac{ak_z}{\pi}. \quad (2.7)$$

Se descartarmos o termos oscilatório de (2.6), a energia de Casimir por unidade de área das placas é dada por

$$\begin{aligned} E(a) = & \int_0^a dz \epsilon(z) = -\frac{1}{2} \int_0^{\infty} \frac{k_{\perp} dk_{\perp}}{2\pi} \left(\frac{\sqrt{m^2 + k_{\perp}^2}}{2} \right. \\ & \left. + \frac{2\pi}{a} \int_A^{\infty} \frac{\sqrt{t^2 - A^2}}{e^{2\pi t} - 1} dt \right) \end{aligned} \quad (2.8)$$

Para um campo sem massa, temos $A = ak_{\perp}/\pi$, de modo que depois de integramos temos,

$$E(a) = -\frac{\pi^2}{1440a^3} - \frac{1}{8\pi} \int_0^\infty k_\perp^2 dk_\perp. \quad (2.9)$$

Uma vez que essa já é a energia por unidade de área, para calcular a pressão basta derivar em relação à distância entre as placas

$$P(a) = -\frac{\partial E(a)}{\partial a} \quad (2.10)$$

Portanto a pressão entre as placas é

$$P(a) = -\frac{\pi^2}{480a^4} \quad (2.11)$$

Capítulo 3

Conclusões e Perpectivas

Nesta dissertação apresentamos uma análise sistemática do efeito Casimir no contexto da teoria quântica de campos, com foco em campos escalares submetidos a condições de contorno. A abordagem adotada baseou-se em uma construção conceitual progressiva, iniciando pela formulação lagrangiana de campos clássicos e pela análise das simetrias contínuas da ação, culminando na quantização do campo e na interpretação da energia do vácuo como uma soma sobre modos normais.

A revisão do teorema de Noether mostrou-se essencial para fundamentar a definição do tensor energia-momento e, consequentemente, da energia associada ao sistema. Esse formalismo forneceu a base necessária para a quantização canônica do campo escalar e para a identificação rigorosa da energia de ponto zero, cuja dependência em relação às condições de contorno dá origem ao efeito Casimir. O caso específico de placas paralelas permitiu ilustrar de forma clara como a modificação do espectro de modos do campo conduz a uma energia de vácuo finita e a uma pressão mensurável entre as placas.

Os resultados apresentados confirmam que o efeito Casimir pode ser compreendido como uma consequência direta da estrutura quântica do vácuo e de sua sensibilidade às condições impostas pelo sistema físico. Mais do que um fenômeno isolado, o efeito Casimir emerge como uma ferramenta conceitual poderosa para investigar propriedades do vácuo em teorias quânticas de campos.

A formulação desenvolvida ao longo deste trabalho estabelece uma base sólida para extensões futuras do modelo considerado. Em particular, a introdução de uma dimensão extra compactificada associada a um campo éter permitirá investigar como modificações na estrutura do espaço-tempo afetam a energia do vácuo e o efeito Casimir. De forma complementar, a inclusão de um campo magnético externo exigirá a generalização da dinâmica do campo escalar

por meio da substituição da derivada ordinária por uma derivada covariante, incorporando explicitamente o acoplamento com o potencial eletromagnético. Essas extensões abrirão caminho para o estudo de efeitos combinados de dimensões extras, campos externos e condições de contorno, contribuindo para uma compreensão mais ampla do papel do vácuo quântico em sistemas físicos não triviais.

Referências Bibliográficas

- [1] H. B. G. Casimir, “On the attraction between two perfectly conducting plates,” *Proceedings of the Koninklijke Nederlandse Akademie van Wetenschappen*, vol. 51, pp. 793–795, 1948.
- [2] G. E. Volovik, “Mesoscopic casimir forces from effects of discrete particle number in the quantum vacuum,” *arXiv preprint*, 2001. also published in Pisma Zh. Eksp. Teor. Fiz. 73 (2001) 419–423; JETP Lett. 73 (2001) 375–379.
- [3] R. Passante, L. Rizzato, P. Schall, and E. Marino, “Quantum and critical casimir effects: Bridging fluctuation physics and nanotechnology,” *arXiv preprint*, 2025.
- [4] R. S. Decca, E. Fischbach, G. L. Klimchitskaya, D. E. Krause, D. Lopez, and V. M. Mostepanenko, “Improved tests of extra-dimensional physics and thermal quantum field theory from new casimir force measurements,” *Physical Review D*, vol. 68, p. 116003, 2003.
- [5] M. Bordag, G. L. Klimchitskaya, U. Mohideen, and V. M. Mostepanenko, *Advances in the Casimir Effect*. Oxford: Oxford University Press, 2009.
- [6] M. E. Peskin and D. V. Schroeder, *An Introduction to Quantum Field Theory*. Addison-Wesley, 1995.
- [7] M. Srednicki, *Quantum Field Theory*. Cambridge University Press, 2007.
- [8] A. Das, *Lectures on Quantum Field Theory*. Singapore: World Scientific, 2008.