# FFM234, Klassisk fysik och vektorfält -Föreläsningsanteckningar

Christian Forssén, Institutionen för fysik, Chalmers, Göteborg, Sverige

Aug 18, 2020

# 10. Värmeledning, diffusionsekvation

Betrakta ett temperaturfält  $T(\vec{r},t)$ 

- $\bullet$  På ett område V.
- Med randvillkor längs  $\partial V$ .
- I närvaro av eventuella värmekällor.
- Med ett explicit tidsberoende.

Vi söker nu en differentialekvation för detta fält.

## Värmeledning (diffusion)

Vi vet att värme strömmar från varmare till kallare. Det innebär att vi har ett flöde av värmeenergi i en riktning som är motsatt  $\vec{\nabla}T$ .

#### Antagande 1

Värmeströmmen kan skrivas

$$\vec{q} = -\lambda \vec{\nabla} T, \tag{1}$$

där  $\lambda$  är värmekonduktiviteten (värmeledningsförmågan), och  $\vec{q}$  är själva värmeflödet med enheten J s $^{-1}$  m $^{-2}$ .

#### Antagande 2

Värmetätheten  $\varepsilon$  är proportionell mot temperaturen

$$\varepsilon = c\rho T$$
,

där c är värmekapacitiviteten och  $\rho$  är densiteten.  $\bullet \ [\varepsilon] = J/m^3$   $\bullet \ [c] = Jkg^{-1}K^{-1}$   $\bullet \ [\rho] = kgm^{-3}$ 

Betrakta nu en volym V, vilken begränsas av en sluten yta  $S = \partial V$ .

• Värmeenergin i denna volym är

$$H = \int_{V} Tc\rho dV \tag{2}$$

• Utflödet av värme från denna volym är

$$\oint_{\partial V} \vec{q} \cdot d\vec{S}. \tag{3}$$

Förutsatt att det inte finns några värmekällor i V måste utflödet motsvara förändringen per tidsenhet av värmen i V

$$\frac{\partial H}{\partial t} = -\oint_{\partial V} \vec{q} \cdot dS. \tag{4}$$

Med insättning av ekv. (2) i VL och användande av Gauss sats i HL fås

$$\int_{V} \frac{\partial}{\partial t} (Tc\rho) \, dV = -\int_{V} \vec{\nabla} \cdot \vec{q} \, dV.$$
 (5)

Volymen V är helt godtyckligt vald, så likheten måste gälla för alla volymer V. I så fall kan vi sätta integranderna lika med varandra

$$\frac{\partial}{\partial t} (Tc\rho) = -\vec{\nabla} \cdot \vec{q} = \vec{\nabla} \cdot \lambda \vec{\nabla} T = \lambda Delta T.$$
 (6)

Om vi nu antar att c,  $\rho$  och  $\lambda$  är konstanter, så kan vi skriva ekvationen som

$$\frac{\partial T}{\partial t} = k\Delta T,\tag{7}$$

där

$$k \equiv \frac{\lambda}{c\rho}.\tag{8}$$

Den här ekvationen kallas för värmeledningsekvationen.

#### Kommentar

Värmeledningsekvationen är en kontinuitetsekvation för värmeenergin. Ni känner antagligen igen härledningen från det liknande bevis som gjordes i kap. 4 i kurskompendiet.

**Stationär lösning.** För en tidsoberoende värmefördelning gäller  $\partial T/\partial t=0$  och därmed

$$\Delta T = 0 \tag{9}$$

som vi kallar för Laplace-ekvation.

**Värmekälla.** Vad händer nu om vi har en värmekälla i volymen V? Antag att värme produceras av en källa med tätheten  $s = s(\vec{r}, t)$  med enheten W m<sup>-3</sup>. Då måste vi komplettera ekv. (5) med en term för denna uppvärmning

$$\int_{V} \frac{\partial}{\partial t} (Tc\rho) \, dV = \int_{V} \lambda \Delta T dV + \int_{V} s dV.$$
 (10)

Värmeledningsekvationen (med konstant  $c, \rho$ ) blir då

$$\frac{\partial T}{\partial t} = k\Delta T + \frac{s}{c\rho}.\tag{11}$$

**Kommentar 1**: Vi använder ibland beteckningen  $u = s/(c\rho)$ , som också kallas för  $v\ddot{a}rmek\ddot{a}llt\ddot{a}thet$ .

Om temperaturfördelningen är tidsoberoende kan vi skriva ekvationen som

$$\Delta T = -\frac{s}{\lambda} \tag{12}$$

som är ett exempel på Poissons ekvation. Högerledet kallar vi då för en källterm.

#### Exempel: En-dimensionell värmeledning

Betrakta ett område  $x \in [0, L]$  i en dimension med följande villkor på temperaturfördelningen T = T(x, t)

- Begynnelsevillkor:  $T(x,0) = T_0 \sin \frac{\pi x}{L}$ .
- Randvillkor: T(0,t) = T(L,t) = 0 (dvs Dirichlets homogena RV).

Kommentar 2: Teckna T(x,0) och jämför gärna med Neumanns homogena randvillkor som hade stoppat värmetransport genom ändarna eftersom  $\partial T/\partial x=0$  (vid x=0 och x=L).

Finn temperaturfördelningen för t>0 i avsaknad av någon värmekälla.

Lösning: Värmeledningsekvationen är

$$\frac{\partial T(x,t)}{\partial t} - k \frac{\partial^2 T(x,t)}{\partial x^2} = 0.$$

Notera att

$$\frac{\partial^2}{\partial x^2} \sin \frac{\pi x}{L} = -\frac{\pi^2}{L^2} \sin \frac{\pi x}{L},$$

vilket gör det naturligt att ansätta lösningen  $T(x,t) = f(t) \sin \frac{\pi x}{L}$ .

Denna ansats uppfyller randvillkoren och begynnelsevillkoret om f(0) = $T_0$ . Insättning i värmeledningsekvationen ger

$$f'(t)\sin\frac{\pi x}{L} + kf(t)\frac{\pi^2}{L^2}\sin\frac{\pi x}{L} = 0,$$

vilket har lösningen

$$f(t) = Ae^{-\pi^2 kt/L^2}.$$

där 
$$A=T_0$$
 bestäms av begynnelsevillkoret. Lösningen 
$$T(x,t)=T_0e^{-\pi^2kt/L^2}\sin\frac{\pi x}{L}$$

innebär att temperaturen minskar kontinuerligt (flödar ut genom ändarna) och att en stationär lösning, T=0, erhålls för stora t.

## Exempel: Värmeledning med källterm

Granitberggrunden i Sverige innehåller en viss mängd radium, vars radioaktiva sönderfall ger en uppvärming som av en rymdkälla för värme med konstant källtäthet  $\rho_{\rm T}$ . Granitens värmeledningsförmåga är  $\lambda$  (i W m<sup>-1</sup> K<sup>-1</sup>). Låt oss göra det orealistiska antagandet att Jorden alltigenom bestod av granit med dessa egenskaper. Hur skulle i så fall den stationära temperaturfördelningen i Jordens inre se ut? Vad blir temperaturen i centrum?

Lösning: Vi kan ställa upp differentialekvationen

$$\Delta T = -\frac{\rho_{\rm T}}{\lambda} \tag{13}$$

I sfäriska koordinater under antagande om sfärisk symmetri blir ekvationen

$$\frac{1}{r^2}\frac{\partial}{\partial r}\left(r^2\frac{\partial T}{\partial r}\right) = -Q,\tag{14}$$

där  $Q = \rho_{\rm T}/\lambda$ . Vi kan skriva detta som

$$\frac{\partial}{\partial r} \left( r^2 \frac{\partial T}{\partial r} \right) = -Qr^2, \tag{15}$$

och sedan integrera en gång.

$$r^2 \frac{\partial T}{\partial r} = -\frac{1}{3} Q r^3 + A, \tag{16}$$

där A är en integrationsvariabel. Om vi dividerar med  $r^2$  får vi

$$\frac{\partial T}{\partial r} = -\frac{1}{3}Qr + \frac{A}{r^2}. (17)$$

Integrerar vi än en gång får vi

$$T(r) = -\frac{1}{6}Qr^2 - \frac{A}{r} + B,$$
(18)

där B är ännu en integrationsvariabel. Vi måste nu bestämma värden på de båda integrationsvariablerna. Först kan vi notera att det inte finns någon värmepunktkälla, så temperaturen inte bör bli oändlig i Jordens inre, dvs A=0.

För det andra noterar vi att temperaturen vid jordytan, r=R, är praktiskt taget 0 jämfört med temperaturen i Jordens centrum, så vi får ekvationen

$$0 = -\frac{1}{6}QR^2 + B. (19)$$

vilket ger  $B=QR^2/6$ . Fysikaliskt så är B temperaturen i Jordens centrum. Om vi sätter in realistiska värden på  $\rho_{\rm T}=5\times10^{-8}~{\rm W\,m^{-3}},~\lambda=3,5~{\rm W\,m^{-1}\,K^{-1}}$  och  $R=6,4\times10^6$  m, så får vi  $B=6\times10^5$  K, vilket är en grov överskattning av den verkliga temperaturen.

## Greensfunktioner för värmeledningsekvationen

- Kan vi använda Greensfunktioner för att teckna lösningar till allmänna källfördelningar?
- Notera att fälten (temperatur, värmekälla) är både rums- och tidsberoende.
- Ja, det kan man Greensfunktionen är då lösningen (med givna randvillkor) till värmeledningsekvationen för en punktkälla i både tid och rum.

Kommentar 3: En punktlik energikälla som bara existerar under ett ögonblick, men är precis så stark att den tillförda energimängden är ändlig. Fundera på hur temperaturfältet borde se ut.

 $\mbox{\sc Vi}$  söker alltså lösningen till Greensfunktionsekvationen svarande mot värmeledningsekvationen:

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} - k\Delta\right) G(\vec{r}, t; \vec{r}', t') = \delta^D(\vec{r} - \vec{r}') \delta(t - t')$$

på hela D-dimensionella rummet  $\mathbb{R}^D$ . Finner vi lösningen till denna ekvation, kan lösningen till värmeledningsekvationen för godtycklig källfördelning u skrivas

$$T(\vec{r},t) = \int_{-\infty}^{\infty} dt' \int d^{D}x' G(\vec{r},t;\vec{r}',t') u(\vec{r}',t')$$

vilket ses genom direkt insättning

$$\left(\frac{\partial}{\partial t} - k\Delta\right) T(\vec{r}, t) = \int_{-\infty}^{\infty} dt' \int d^D x' \left(\frac{\partial}{\partial t} - k\Delta\right) G(\vec{r}, t; \vec{r}', t') u(\vec{r}', t') 
= \int_{-\infty}^{\infty} dt' \int d^D x' \, \delta^D(\vec{r} - \vec{r}') \delta(t - t') u(\vec{r}', t') = u(\vec{r}, t).$$
(20)

som alltså visar att värmeledningsekvationen uppfylls för detta T.

- Vi studerar lösningen på ett oändligt, D-dimensionellt rum.
- För det första kan vi använda translationsinvarians i rum och tid för att skriva  $G(\vec{r},t;\vec{r}',t') = \tilde{G}(\vec{r}-\vec{r}',t-t')$ .
- Följande lösning uppfyller ekvationen

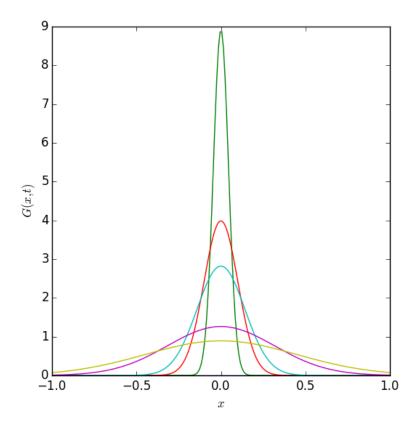
$$\tilde{G}(\vec{r}-\vec{r}',t-t') = \frac{\sigma(t-t')}{(4\pi k(t-t'))^{D/2}} e^{-\frac{|\vec{r}-\vec{r}'|^2}{4k(t-t')}},$$

där  $\sigma(t)$  är stegfunktionen som tar värdet 0 för t < 0 och 1 för t > 0.

Faktorn  $\sigma(t-t')$  gör att en källa vid tidpunkten t' bara kan påverka vad som händer vid senare tidpunkter  $t \geq t'$ , så vi har kausalitet.

Skissa Greensfunktionens utseende för olika t:

- den börjar som en deltafunktion vid  $t t' = 0^+$
- för att när tiden går bli bredare och lägre, hela tiden med Gaussisk form.



### Kommentar

Det faktum att rumsintegralen av G är konstant i tiden för t-t'>0,

$$\int_{\mathbb{R}^D} d^Dx\, G(\vec{r},\vec{r}^{\,\prime},t,t^{\prime}) = 1, \label{eq:continuous}$$

är ett uttryck för energins bevarande, och naturlig om vi<br/> minns att vi kan se värmeledningsekvationen som en kontinuitetsekvation.

Värmeledningsekvationen heter på engelska "the heat equation". Dess Greensfunktion kallas "heat kernel", på svenska ibland "värmekärna".

# Värmeledning (konvektion)

- Ovan har vi enbart behandlat värmeledning via diffusion.
- Konvektion erbjuder betydligt effektivare värmetransport för fluider (vätskor och gaser) genom att varm materia strömmar.
- Vi beskriver detta med en värmeström

$$\vec{q}_{\mathrm{konv}} = \rho c T \vec{v}$$

som skall adderas till diffusionsströmmen från tidigare

$$\vec{q}_{\text{diff}} = -\lambda \vec{\nabla} T.$$

Kontinuitetsekvationen för värmeenergin säger att

$$\frac{\partial T}{\partial t}(Tc\rho) = -\vec{\nabla}\cdot\vec{q} = -\vec{\nabla}\cdot(\vec{q}_{\rm diff} + \vec{q}_{\rm konv}).$$

Antar vi återigen att c,  $\rho$  och  $\lambda$  är konstanter (notera att detta innebär att  $\vec{\nabla} \cdot \vec{v} \propto \partial \rho / \partial t = 0$ ) får vi

$$\frac{\partial T}{\partial t} + \vec{v} \cdot \vec{\nabla} T = k\Delta T + \frac{u}{c\rho}, \tag{21}$$

där vi också inkluderat möjligheten att det finns värmekällor.