

OM GEOTERMISK ENERGI – ELLER JORDVARME.

Av Sigurd Huseby

Innledning

De senere års urolige energimarked har ført til økende interesse for de såkalt fornybare energikilder – deriblant jordvarme. De fleste vil være kjent med bruken av jordvarme til oppvarming – f.eks. i spesielle vulkanske områder som Reykjavik – og kanskje også problemene med byggingen av det jordvarmedrevne elektrisitetsverket i Namafjellområdet på Island. Jeg vil i denne artikkelen forsøke en sterkt forenklet fremstilling av jordklodens energiforhold slik vi kjenner dem i dag.

Jordens oppbygning

Vi forestiller oss jordkloden som en kule med en tung kjerne med en radius ca. 3400 km. Kjernen består sannsynligvis av metallisk nikkel-jern. Den omgis av en ca. 2900 km tykk mantel av bergartsmineraler, muligens alt vesentlig tunge oksyder (periklas MgO og stishovit SiO₂). Utenpå mantelen ligger jordskorpen som en »tynn hinne», – 8 - 10 km under havbunnsområdene, 25 - 45 km tykt i landområdene (kontinentene).

Jordskorpen består alt vesentlig av mineraltyper som kalles silikater, dvs. kjemiske forbindelser med bl.a. SiO₂-enheter som byggestener (grunnstoffene silisium (Si) og oksygen (O)).

De mest SiO₂-rike bergarter kalles sure (f.eks. granitt), de har relativt lav tettetet (2.5 – 2.7 g/cm³) og opptrer helst overflatenært i kontinentene, på større dyp finner vi tyngre (3.1 – 3.3 g/cm³), basiske bergarter (f.eks. basalt). De store kontinentalblokkene beveger seg stadig i forhold til hverandre. Der de kolliderer, presses jordskorpematerialet ned i mantelen og smelter, hvor de glir fra hverandre – f.eks. etter den Midt-Atlantiske rygg som Island er en del av, dannes ny jordkorpe. Både kollisjonsområdene og havbunnsryggområdet er ofte vulkansk aktive og har høy geotermisk kapasitet.

De fleste vil være kjent med at temperaturen i jordskorpen stiger mot dypet, – vanligvis mellom 0.8 og 4° pr. 100 m etter de målinger som er gjort i gruver og dype borhull. De dypeste borer vi kjenner er ned mot 10 km, og vurderinger av temperaturforholdene på større dyp er heller usikre. Vi regner imidlertid med at øvre del av mantelen er fast og at temperaturen på ca. 100 km's dyp derfor ikke overstiger ca 1300° eller ca. 1600° på ca. 200 km's dyp. Temperaturen i kjernen antas å ligge omkring 4000°.

Varmekildene

Hovedkildene til varmen i jordas indre kan sies å være masseflytninger i kjernen, dannelsen av friksjonsvarme ved varmeforandringer og radioaktiv nedbrytning.

Det er sannsynlig at jordklodens kjerne opprinnelig hadde en jevnere vekt-

fordeling enn i dag. Vektkninen eller fortetningen inn mot sentrum av kjernen innebærer varmeavgivelse p.g.a. gravitasjonsarbeidet. En stor del av denne varmen ble vel frigjort i forbindelse med jordklodens dannelse, men det kan også forekomme en kontinuerlig fortettings- og varmeavgivelsesprosess i kjernen.

De fleste er også kjent med at månens og andre himmellegemers tiltrekningskrefter fører til formforandringer – ikke bare ved tidevann i havområdene, men også til bevegelser i selve jordkloden. Punkter på jordoverflaten kan bevege seg med utslag på opptil 0.3 m i retning til og fra jordens middelpunkt. Ved friksjonen som oppstår ved disse forandringene avgis det varme.

Radioaktivt materiale nedbrytes ved å sende ut α -partikler, β -partikler og elektroner med meget høy hastighet. Disse kolliderer med de atomene de omgis av og ved nedbremsingen frigjøres bevegelsesenergien som varme. Varmemengden som dannes på denne måte i *jordskorpen* er beregnet til 0.05W/m^2 .

Varmestrømning i jordskorpen

Ettersom vi har en stigende temperatur mot dypet i jordskorpen, må det strømme varme opp mot jordoverflaten. Denne varmestrømmen er målt i flere tusen borhull og målingene har gitt en middelverdi på ca. 0.06W/m^2 , noe som tyder på at nedbrytingen av radioaktivt materiale er den viktigste varmekilde i skorpen. Denne varmestrømmen kan vi beregne pr. overflateenhet og sammenligne med den solenergi som tilføres overflaten. Vi finner da at jordvarmen utgjør ca. 0.5 kWh/m^2 i middeltall pr. år mens solenergien i Norge er ca. 1000kWh/m^2 i middeltall pr. år. Dette tilsier at det er solenergien som avgjør temperaturen i de øverste delene av skorpen, og at varmestrømmen i perioder også går nedover. Vi regner vanligvis med at de øverste 40 - 50 m av jordoverflaten påvirkes av normale klimavariasjoner (årstids- (og døgn) variasjoner), mens mer langsiktige klimaforandringer, f.eks. effekten av siste istid kan etterspores på betydelig større dyp.

Det er klart at en varmestrøm på 0.06W/m^2 er så beskjeden at vi bør lete opp områder med unormalt høye temperaturgradienter. Slike finner vi først og fremst i områder med sen eller aktiv vulkansk virksomhet. Dette er gjerne områder langs kontinentalplatene hvor het, flytende magma (smeltemasse) fra mantelen presses opp i dyptgående sprekkesoner i jordskorpen. Disse magnainstrusjonene vil som oftest smelte sammen med bergarter med lavere størkningstemperatur på forskjellige dyp i jordskorpen, men kan av og til nå jordoverflaten som vulkanutbrudd.

Magma som størkner avgir store mengder varme og når slike magmakamre finnes høyt i skorpen og er relativit kort kommet i størkningsprosessen kan gjennomsnittsvarmestrømmingen på 0.06W/m^2 overskrides flere titalls – kanskje hundretalls ganger.

Varmeoverføringer ved grunnvannstransport.

Hittil har vi betraktet varmetransport i den ytre del av jordskorpen som følge av varmeledning (konduksjon). I en stor del av de områder som i dag utnyttes til geotermisk produksjon skjer varmeoverføring og varmelagring ved grunnvannssirkulasjon i permeable bergarter.

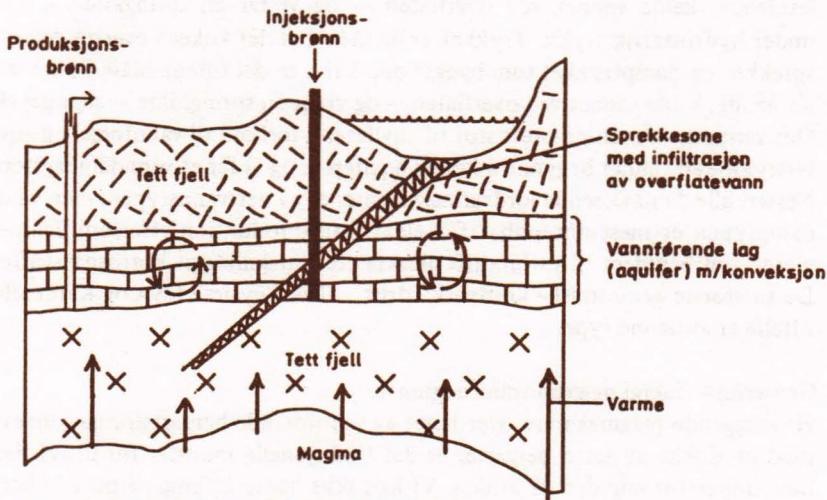


Fig. 1. Hydrotermisk konveksjon, prinsippskisse.

Om vi har en vannmettet, permeabel bergartsformasjon (aqlifer) et stykke over et hett magmakammer (fig. 1) i jordskorpen, kan vi tenke oss at varmen som ledes frem til aqliferen nedenfra varmer opp vannet underst i formasjonen. Om varmetilførselen er tilstrekkelig stor vil det varme vannet, som er lettere, stige opp i den permeable bergarten og erstattes av nedadstrømmende, kaldere vann. Dette kalles hydrotermisk konveksjon.

Konveksjonen strever etter å jevne ut temperaturforskjellene i de vannførende lagene slik at temperaturen etter hvert blir nesten konstant, og stiger til det nivå for temperaturlikevekt som betinges av de varmeisoleringsegenskaper i fjellet over aqliferen.

Som kjent koker vann ved -100°C under atmosfæretrykk. Kokepunktet øker når man øker trykket opptil det som kalles den kritiske temperatur på $+357^{\circ}\text{C}$ – ved et trykk på 22 MPa (megapascal). Ved høyere temperatur kan det bare eksistere vanndamp.

Når vann fra overflaten trenger ned til aqliferen gjennom et sprekkssystem eller infiltreres kunstig gjennom nedpressing i en injeksjonsbrønn skjer en svak temperaturøkning til aqliferen nås, deretter en kraftig økning i aqliferen.

Den totale temperaturøkning er avhengig av varmestrømmen fra magmakammeret mot aquiferen, mengden av tilført vann og aquifertrykket. Kommer det ikke til kokning, får vi et hettvannssystem, – som i en del tilfelle kan inneholde 10 - 20% vanndamp som følge av trykkavlastningen ved uttak fra produksjonsbrønnen. Det samme kan skje under naturlige forhold i åpne sprekker under hydrostatisk trykk. Trykket er da så lavt at det koker i øverste deler av sprekker og damptrykket som bygges opp kan i en del tilfelle blåse ut det stillestående, kalde vannet ved overflaten – og vi får en springkilde – eller under hydrostatisk trykk. Trykket er da så lavt at det koker i øverste deler av sprekker og damptrykket som bygges opp kan i en del tilfelle blåse ut det stillestående, kalde vannet ved overflaten – og vi får en springkilde – eller geysir. Om varmestrømmen er svært stor til aquiferen i forhold til vannførsel og aquifertrykk kan vannet begynne å koke i aquiferen, og vi får et vanndampsystem. Nesten alle de nåværende jordvarmesystemer er av hettvannstypen, men vanndamptypen er mest anvendbar for elektrisitetsproduksjon ettersom dampen gjerne kan benyttes til turbindrift direkte etter utskilling av korrosive stoffer. De to største geotermiske kraftverk i drift – The Geysirs i USA og Karderello i Italia er av denne type.

Geotermisk energi og grunnvannsregioner.

Høytliggende magmakamre over leiret av vannførende bergartsformasjoner og med et »slokk» av tette bergarter er det tradisjonelle mønster for utnyttbare høytemperaturområder på jorden. Vi kan ikke vente å finne permeable bergartsformasjoner med store vannføringer på store dyp i fastlands-Norge. Vår berggrunn består i denne henseende alt overveiende av opprinnelig eruptive eller omkrystalliserte sedimentære bergarter uten tilstrekkelig effektiv porositet. Vi må imidlertid ikke glemme de store forkastnings- og sprekksoner som gjennomsetter vårt land. Om disse er vannfylte til flere km's dyp, vannsirkasjonen er tilstrekkelig langsom for å nå temperaturlikevekt med berggrunnen og sonene er åpne nok, vil de kunne være betydelig geotermiske energimagasin.

Kunnskapene om disse sprekke- og forkastningssonene m.h.p. dyp og andre egenskaper er svært begrenset og det trengs adskillig forskning og utviklingsinnsats på området.

På norsk kontinentalsokkel finner vi en rekke sedimentære bassenger med vannførende – så vel som olje- og gassførende formasjoner. I øyeblikket er det som kjent hydrokarbonutvinningen som er i skuddet, men her foreligger utvilsomt store geotermiske energireserver.

Det er vel likevel først når vi klarer å nyttiggjøre de normale varmestrømminger og temperaturgradienter i de vannfattige, granittiske bergarter (0.01 – 0.14W/m² og tilsvarende 0.8 – 4° C/100m) i jordskorpen at den geotermiske energi kan få stor betydning for den globale energiforsyning.